

This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

#### Usage guidelines

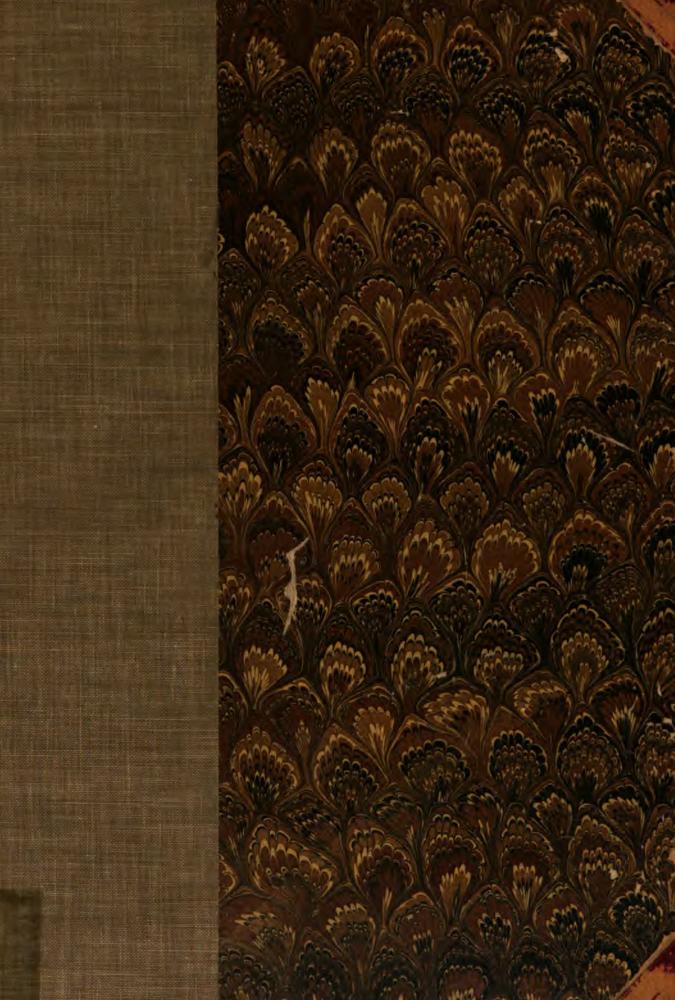
Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

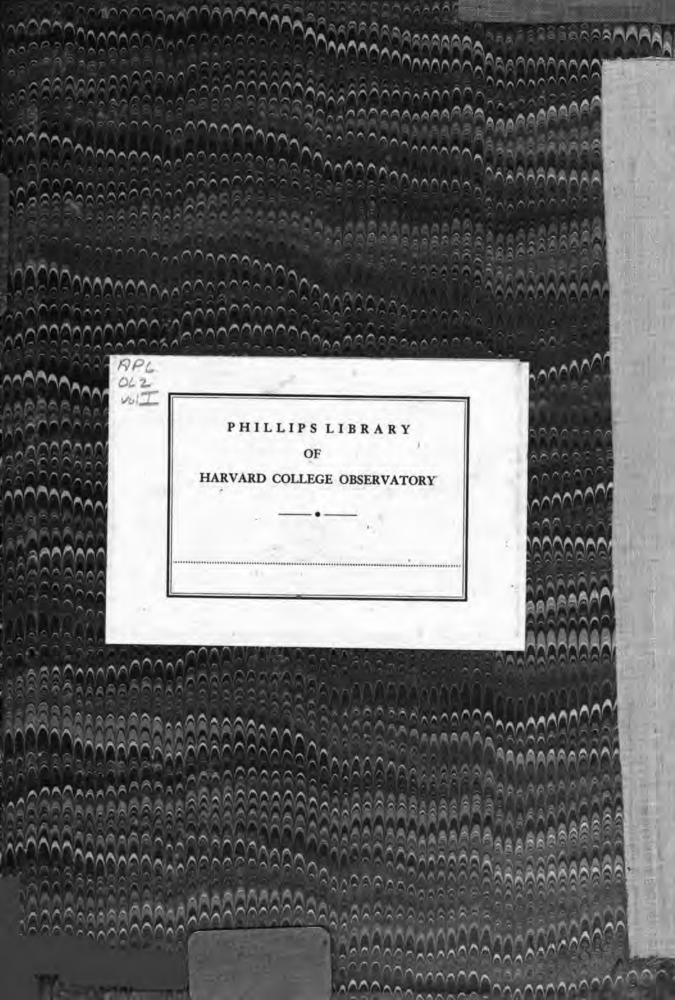
We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + Refrain from automated querying Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

#### **About Google Book Search**

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at http://books.google.com/







## LEHRBUCH

ZUR

### **BAHNBESTIMMUNG**

DER

# KOMETEN UND PLANETEN.

ERSTER BAND.

# LEHRBUCH

ZUR

### BAHNBESTIMMUNG

DER

# KOMETEN UND PLANETEN

VON

## THEODOR R. v. OPPOLZER

DR. MED. UND PROFESSOR DER ASTRONOMIE AN DER UNIVERSITÄT WIEN.

### ERSTER BAND

ZWEITE UND VÖLLIG UMGEARBEITETE AUFLAGE.

LEIPZIG
VERLAG VON WILHELM ENGELMANN
1882.



Druck von Breitkopf & Hartel in Leipzig.

### VORREDE.

Das Bedürfnis nach einer zweiten Auflage des ersten Bandes meines Lehrbuches für Bahnbestimmungen gab mir die erwünschte Gelegenheit, die vielfachen Mängel, welche diesem Theile in seiner ersten Auflage anhaften, zu beseitigen und durch entsprechende Umarbeitung dessen Brauchbarkeit zu erhöhen; die vorgenommenen Änderungen sind aber so durchgreifender Natur, dass die vorliegende zweite Auflage als neues Werk betrachtet werden darf, von dem ich hoffe, dass es sich, wie sein Vorgänger, Freunde erwerben werde. Es soll hier auf einige der wesentlichsten Zusätze hingewiesen werden.

Eine umfassende Bearbeitung hat der Abschnitt über die Änderungen der Fundamentalebenen erfahren, indem auf Grundlage der Le-Verrier'schen Werthe für die Lageveränderungen der Ekliptik ein vollkommen consequentes System der Präcessionsausdrücke aufgestellt und hierbei die Glieder dritter Ordnung vollständig mitgenommen wurden. Die Resultate, welche sich auf pag. 202 und 203 des vorliegenden Bandes zusammengestellt finden, weichen in einigen wenigen Fällen um eine Einheit der letzten Stelle von jenen Werthen ab, die ich in Nr. 2387 der Astronomischen Nachrichten veröffentlicht habe; die hier mitgetheilten Zahlen, die also innerhalb der Unsicherheitsgrenze der Rechnung mit jenen stimmen, verdienen jedoch den Vorzug. Auf Grundlage dieser Zahlen sind Tafeln (Tafel XII) in grosser Vollständigkeit gegeben, welche die Berechnung der Säcularvariation und des sogenannten dritten Gliedes wesentlich erleichtern. Die Ausdrücke für die Nutation sind weiter entwickelt, als es sonst geschehen ist, und zu deren Berechnung wie auch zur Bestimmung der für die Reduction auf den scheinbaren Ort nöthigen Hilfsgrössen ausführliche und bequeme Tafeln (Tafel X) beigegeben; bei der Aberration ist durchaus das kleine, sonst meist vernachlässigte, von der Erdbahnexcentricität abhängige Glied mitgenommen worden, ohne dass in den Endformeln irgend eine weitere Complication zum Vorschein kommt.

Bei der Bahnbestimmung der Kometen wird neben der Olbersschen Methode jene ausführlich auseinandergesetzt, welche ich für den Ausnahmsfall in Vorschlag gebracht habe; wenn auch die letztere in ihren Grundzügen sich nicht wesentlich von der in der ersten Auflage veröffentlichten unterscheidet, so erscheint doch die gesammte Rechnung

durch die vorgenommenen Transformationen wesentlich vereinfacht und in eine übersichtliche Form gebracht. Die durch Herrn Strobl berechnete, von 10" zu 10" vorschreitende Barker'sche Tafel wird wohl allseitig mit Befriedigung aufgenommen werden.

Bei der Bahnbestimmung der Planeten habe ich mich auf die Darlegung der von mir in Vorschlag gebrachten Methoden beschränkt, da deren vielfache Anwendung mich überzeugt hat, dass dieselben gegen die sonst üblichen den entschiedensten Vorzug verdienen. Als wesentlicher Zusatz findet sich jenes Verfahren auseinandergesetzt, welches man in der Anwendung auf Kometen zu befolgen hat; überdies hat die Methode der Bahnbestimmung aus vier Orten durch Zuhilfenahme weiterer Glieder in der Entwicklung für die Verhältnisse der Sectoren zu den Dreiecken eine bedeutende Steigerung in der Convergenz erfahren, und es ist der Nachweis geführt worden, dass die bisher hierbei angewandten Methoden im Allgemeinen keine hinreichende Convergenz hatten.

Die zum Vortrag gebrachten Formeln sind stets durch ausführliche Beispiele erläutert und die numerische Ausführung ist so vorgenommen worden, dass die letzte Stelle den angewandten Hilfsmitteln entsprechend genau bestimmt ist; es kamen bei den siebenstelligen Rechnungen die Tafeln von Bruhns und Zech, bei sechsstelligen jene von Bremiker in Verwendung. Bei den Beispielen ist, wenn nicht eine Verwechslung zu befürchten war, als Eingang der entsprechende Formelausdruck angesetzt, gleichgiltig ob die beigesetzten Ziffern der Zahl oder dem Logarithmus entsprechen.

Auf die Correctheit des Satzes wurde eine besondere Sorgfalt verwendet, bei der Revision der Aushängebogen sind jedoch noch einige Fehler entdeckt worden, von denen die wesentlichsten sich auf pag. 684 dieses Bandes zusammengestellt finden.

Der zweite Band des vorliegenden Werkes enthält mehrfache Rückbeziehungen auf den ersten in seiner früheren Gestalt; um nun die diesbezüglichen Citate auf das vorliegende Werk anwenden zu können, habe ich am Schlusse des Inhaltsverzeichnisses (pag. XII) die entsprechenden Parallelstellen neben einander gesetzt.

Schliesslich habe ich der werkthätigen Unterstützung der Herren F. Anton, F. K. Ginzel, F. Kühnert, H. Freiherrn von Rüling und R. Schram anerkennend zu gedenken, welche mir dieselben bei der Herstellung der Tafeln, der Beispiele und der Correctur des Satzes angedeihen liessen und die allein mir gestattet hat, im Verlauf einer verhältnismässig kurzen Zeit den vorliegenden Band zum Abschluss zu bringen.

Wien im Mai 1882.

Der Verfasser.



# Inhaltsverzeichnis.

Einleitung		Seite 1
Erster Theil (präparatorischer Theil).	• • •	•
I. Die Coordinaten in ihrem gleichzeitigen Verhalten zu einauder		3
1. Eintheilung der Himmelskugel und Definition der Coordinaten		
Verwandlung von Bogenmass in Zeitmass und umgekehrt		
2. Transformation der Coordinaten		
a. Der Anfangspunkt des Coordinatensystems bleibt unverändert		
Ältere und Gauss'sche Zählweise der Elemente $i$ und $\pi$		-
a. Transformation der Bahnlage		
β. Transformation der ekliptikalen Coordinaten in äquatoreale und umge		
y. Berechnung der Sonnencoordinaten		
d. Berechnung der heliocentrischen Äquatorcoordinaten		
b. Der Anfangspunkt des Coordinatensystems wird geändert		
a. Heliocentrischer und geocentrischer Ort		20
β. Parallaxe		
Verwandlung der Sternzeit in mittlere und umgekehrt		
Ableitung zweier Lagrange'schen Reihen		
Parallaxe in Rectascension und Declination		
Locus fictus		
Anhang. Correction wegen Sonnenbreite		. 41
II. Die Coordinaten in ihrem Verhältnisse zur Zeit		
1. Kepler's Gesetze aus dem Newton'schen Attractionsgesetze abgeleitet		
Über die Constante des Sonnensystems		
Über die Relation swischen der Geschwindigkeit und der Gattung des Kegelsch		
2. Die Relationen zwischen der Zeit und dem Orte in der Bahn		
a. Ellipse		
Das Kepler'sche Problem		
Herz' Verfahren zur Auffindung der excentrischen Anomalie		
Berechnung der wahren Anomalie aus der excentrischen und Aufstellung e wichtiger für die Ellipse geltender Relationen	iniger	r
b. Parabel		
Berechnung der wahren Anomalie durch direkte Auflösung einer cubischen chung		
Berechnung der wahren Anomalie mittelst der Barker'schen Tafel		
Berechnung der wahren Anomalie im Falle sehr grosser Anomalieen ohne lafeln	Hilfs-	:
Berechnung der wahren Anomalie im Falle sehr grosser Anomalieen mittelst lafeln	Hilfs-	-
c. Hyperbel		
d. Nahezu parabolische Bahnen		
Formeln zur Berechnung der wahren Anomalie und des Radius vector in r		
parabolischen Bahnen	anezt	ս . 78
3. Relationen zwischen mehren Orten in der Bahn		
a. Die Euler'sche Gleichung und deren Transformation nach Encke		
Beispiel		

		Seite
	b. Bestimmung des Verhältnisses zwischen dem Sector und dem Dreieck	81
	Zusammenstellung der Formeln nach Gauss	89
	Näherungsformeln nach Hansen	91
	Specialfall der Parabel	93
	c. Bestimmung des Verhältnisses der Dreiecksflächen für kleine heliocentrische Bewegungen	94
	d. Bestimmung der Bahnelemente aus zwei heliocentrischen Orten	
		101
	Bestimmung der Bahnlage und des Arguments der Breite	102
	α. Bahnen mit mässiger Excentricität	104
	β. Bahnen von nahezu parabolischer Gestalt	107
	γ. Parabolische Bahnen	109
4.	Aberration	110
	a. Fixsternaberration	110
	α. Tägliche Aberration	111
	$\beta$ . Jährliche Aberration	112
	Einfluss des meist vernachlässigten kleinen aus der Erdbahnexcentricität resultirenden Aberrationsgliedes auf den Ort eines Fixsternes	115
	Erklärung der Hilfstafeln zur Berechnung der Aberration	119
	b. Planetenaberration	121
5.	Änderungen der Fundamentalebenen im Raume	124
	Numerische Grundlagen der Entwicklungen und Aufstellung der Definitionen	124
	A. Theoretische Bestimmung der Ausdrücke für die Präcession und Nutation	126
	a. Die Euler'schen Differentialgleichungen der Rotationsbewegung	126
	Bestimmung der Cosinus der Winkel, welche die instantane Drehungsachse	
	mit den Hauptachsen der Trägheit einschliesst	127
	Bestimmung der anologen Grössen in Bezug auf ein fixes Coordinatensystem   6. Ersetzung der neun Cosinusfunctionen durch Functionen dreier von einander	
	unabhångiger Bogen	136
	γ. Transformation der Momentsummen	139
	$\delta$ . Entwicklung des Potentials $V$ und seiner partiellen Differentialquotienten .	142
	E. Zurückführung der Differentialgleichungen für die Bewegung der Erdachse auf Quadraturen	146
	Über die hierbei auftretenden Integrationsconstanten	150
	Über die Änderungen der Polhöhe	150
	ζ. Die Bewegungen der Rotationsachse der Erde	155
	η. Numerische Entwicklung der partiellen Differentialquotienten des Potentials	
	6. Integration der Differentialgleichungen für s' und $\psi$ , Aufstellung der numerischen Werthe für die Präcession und Nutation	179
	Mondglieder bezogen auf die feste Ausgangsekliptik	183
	Sonnenglieder bezogen auf die feste Ausgangsekliptik	185
	Correctionen zur Übertragung der Nutationsausdrücke auf eine beliebige feste	
	Ekliptik	187
	Numerische Werthe der letzteren	197
	B. Präcession	198
	Dies reductus	198
	Die Länge des tropischen Jahres	200
	Einführung des tropischen Jahres statt des julianischen in den Präcessions- ausdrücken	200
	Berechnung des tropischen Jahresanfanges	201
	Numerische Formeln für die Präcessionsausdrücke nach Einführung des tro- pischen Jahres	202
	Formeln und numerische Constanten zur Übertragung der Bahnelemente .  Beispiele hierzu	206 207
	Formeln hierzu, wenn Näherungswerthe bekannt sind, nebst Beispiel	209
	Die Präcessionsänderungen der Elemente nach Potenzen der Zeit nebst Beispiel	
	Einfluss der Präcession anf den Ort eines Himmelskörpers	213
	Formeln und Beispiele für die Ekliptik	215
	Formeln und Beispiele für den Äquator	
	Über den Einfluss der Eigenbewegung auf die Präcessionswerthe und dieser	

	Seite
Beispiel	220
Der Einfluss der Präcession auf den Ort eines Himmelskörpers nach Potenzen der Zeit entwickelt	221
Variatio saecularis und Benützung der Tafel XII zu deren Berechnung	223
Correction der Variatio saecularis wegen Eigenbewegung	223
Formeln zur Berechnung des dritten Gliedes und Benützung der Tafel XII	220
zu seiner Berechnung	224
Correction des dritten Gliedes wegen Eigenbewegung	225
Durch Variation der Eigenbewegung kann eine Veränderung in der Prä-	
cessionsconstante der Hauptsache nach berücksichtigt werden	225
Ausführliches Beispiel zu den vorstehenden Formeln	226
Berechnung der Präcessionsausdrücke, wenn Näherungen für diese bekannt sind, nebst Beispiel	230
Systematische Correction der Sternkataloge	231
Berechnung der Eigenbewegung	232
Der Einfluss der Präcession auf die rechtwinkligen Coordinaten	233
Numerische Werthe für die ekliptikalen Coordinaten	235
Numerische Werthe für die äquatorealen Coordinaten	236
C. Nutation. Die Hauptglieder der Nutation in Länge	237
Die Hauptglieder der Nutation in der Schiefe	238
Tabulirung derselben und Erklärung der Einrichtung der Tafel X .	239
Beispiel hierzu	243
Der Einfluss der Nutation auf die Rectascension und Declination	245
D. Reduction der Coordinaten auf verschiedene Äquinoctien	<b>24</b> 6
a. Ekliptik	246
b. Aquator	247
Ermittlung der Bessel'schen Hilfsgrössen	248
Berechnung derselben mit Hilfe der Tafel X	249
Beispiel zur Reduction auf den scheinbaren Ort mit Hilfe der Bessel'schen Hilfs- grössen	249
Einfluss der jährlichen Parallaxe auf den Sternort	250
Reduction mittlerer polarer Coordinaten auf wahre	251
Reduction mittlerer rechtwinkliger Coordinaten auf wahre	252
Zweite Form der Bessel'schen Hilfsgrössen (Sternephemeriden)	253
Berechnung derselben mit Hilfe der Tafel X	254
Beispiel hiersu	<b>255</b>
Klinkerfues'sche Hilfsgrössen nebst Beispiel	<b>256</b>
Fabritius' Verfahren zur Berechnung der Reduction polnaher Sterne	<b>258</b>
Formeln zur Berechnung der Glieder erster und zweiter Ordnung nach Fabritius	259
Auflösung derselben in die gewöhnlich übliche Form	261
Ausführliches Beispiel zur Berechnung der Ephemeride eines polnahen Sternes	262
Anhang. Berechnung der Oppositionszeit, Helligkeit und Lichtstärke eines kleinen Planeten	264
Über den Einfluss der Exstinction des Lichtes auf die Grössenschätzung	266
0001 001 2001 2001 2001 000 2001 000 000	
Zweiter Theil (Bahnbestimmung).	
Allgemeines und Aufstellung der Bedingungsgleichungen der Bahnebene	267
Formeln für die parallactisch veränderten ekliptikalen Polarcoordinaten der Sonne	273
·	2.0
I. Bestimmung parabolischer Elemente	
1. Aufstellung einer Relation zwischen den geocentrischen Distanzen aus der Bedingung der Ebene	274
2. Einführung der Näherungsausdrücke für die Verhältnisse der Dreiecksflächen	277
Über das Mass der Genauigkeit, mit dem die Verhältnisse der Dreiecksflächen eingeführt werden müssen	278
3. Wahl des die mittlere Beobachtung ersetzenden grössten Kreises	282
Olbers' Methode (der grösste Kreis geht durch den mittleren Kometen- und Sonnen-	
Ort)	283
Gunstigste Wahl	285
Kriterium für die Wahl des grössten Kreises	287
4. Lösung des Problems durch Einführung der Euler'schen Gleichung	290
α. Der grösste Kreis geht durch den mittleren Kometen- und Sonnen-Ort	<b>29</b> 0

		71111	201
			291
			294
		<b>,</b>	<b>2</b> 96
Au	nösung der Eulerschen ( berschritten werden	Gleichung falls die Grenzen der $\mu$ -Tafel (Tafel VII)	297
		r zu Grunde gelegten Näherungen für die Ver-	
h	ältnisse der Dreiecksfläc	hen und Angabe der Methoden zur Verbesserung	298
β. Dei	grösste Kreis hat die	für die Genauigkeit der Bahnbestimmung gün-	303
Tra	insformation der Forme	ln zur Erleichterung der versuchsweisen Auflö-	304
		• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	305
Ger	näherte Berücksichtigung		306
		Problems	308
			309
6. Ausführliche	Beispiele		310
Komet III.	1881. Vorbereitung d	er Beobachtung für die Bahnbestimmung	311
		Bahnbestimmung	317
		Elemente nach Olbers' Methode	317
, •			323
i i	Ephemeride	<u>.</u>	327
		Normalortes	328
Komet III.		er Beobachtungen für die Bahnbestimmung	329
		Bahnbestimmung.	331
	grössten Kre	r Elemente bei günstigster Wahl der Lage des ises	331
	ecksflächen .	er ersten Annahmen für die Verhältnisse der Drei-	337
Komet III.		r Bahnelemente unter Voraussetzung vorhandener	337
		er Beobachtungen	338
,		Bahnbestimmung	339
	Beispiel für die	e Überschreitung der μ-Tafel	342
	von $M$		<b>34</b> 3
		hnuppenschwarmes aus seinem Radiationspunkte	345
		en Formeln	350
_			351
		e bestimmte Voraussetzung über die Ex-	352
		drei vollständigen Beobachtungen	352
ŭ	•		352
Über die Ord	lnung des Coëfficienten	K und über das Mass der Genauigkeit, mit dem eingeführt werden müssen	355
			357
	•	ritter Ordnung	358
Darstellung	der Radienvectoren als	Functionen der geocentrischen Distanzen mit Sonnenbreiten	359
	_	Problems	360
		ngen und Gebrauch der Tafel XIII	364
		ahnbestimmung	366
3. Bestimmung	der geocentrischen Dist	anzen	369
Über die Lös Benutzung	ung der auftretenden G differentieller Änderun	deleichung und Erleichterung derselben durch die gen	370
		ersten Näherung der Null gleich zu setzen	371
			371
		bequemen Berechnung des heliocentrischen Ab-	
		aus den geocentrischen Distanzen	373
	dieser Formein zur Be	stimmung der Grössen $\Gamma$ , und $\Gamma_{m}$	370

4. Anwendung der vorstehend entwickelten Methode auf die Bestimmung einer Kometen-	26126
	379
5. Beispiele	
	382
	383
	383
· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	390
	392
	393
	400
Ableitung der Elemente	401
ren Gleichungen	403
Verändertes Verfahren bei Auflösung der auftretenden höheren Glei-	Ane
	406 413
	413
Über den Grad der Annäherung, mit dem die Verhältnisse der Dreiecksflächen substi-	410
	415
	420
	420
	421
Abänderungen für Kometenbahnen	422
	424
0 ,	426
	427
	427
	428
	429
	435
	440
	441
0	447
•	449
Tafeln	453
I. Verwandlung der mittlern Zeit in Sternzeit	454
	455
	456
	458
	546
	547
	558
	562
X. Hilfstafeln zur Berechnung der Reductionselemente für die Präcession, Nutation und	567
XI. Mittlere Schiefe und Präcessionswerthe von zehn zu zehn Jahren für den Zeitraum	569
	629
XIII. Hilfstafeln zur Auflösung der bei der Bahnbestimmung aus drei Orten auftretenden höhe-	630 654
Anhang	
C	er=
	657 684

Pag. des Citates im zweiten Bande.	Rückbeziehung auf die erste Auflage des ersten Bandes.	Rückbeziehungen auf die zweite Auflage des ersten Bandes.
pag. 70	pag. 40 » 40	pag. 44 2 44, 1)
» 73	» 40	» 44, 1)
» 82 °	» 88	» 247, I)
» 83	» 81 und 17	» 206, 24) und 18, 13)
» 84	» 84	n 213
» 86	» 77 und 81	verfällt und pag. 202
» 88	» 12	pag. 12 7)
» 92	» 44	» 50
» 93	» 41, 159 und 16	» 44, 2), 348, 13) und 17
» 105 » 141	» 81 » 42	» 206, 24) » 51, 1)
» 141 » 158	» 43 » 12	» 51, 1) » 12, 7)
» 159	» 28	» 29 ff.
» 160	» 81	» 206, 24)
» 162	» 12 und 16	» 17 und 18, 14)
» 182	» 49	» 54 ff.
» 228	» 81 und 9	# 206,_24) und 9, 2)
» 230	» 27 und 28	» 29 ff.
» 257	» 42	» 44, 1)
» 258	» 42 und 45	» 45, 7) und 51, 1)
» 377 » 378	» 71 und 32 » 32	» 23 und 35, 30) » 35, 30)
" 37°	" 32 " 88	» 247 ff.
» 381	» 89	» 251
» 383	» 16	n 17
» 384	» 31	» 33
» 386	» 45 und 46	» 54, 17) und 56, 23)
» 392	u 28	» 29 ff.
» 394	* 9 m	9, 2
» 397	» 60 ff.	Die bez. Formeln fehlen und sind durch
» 398	» 61 ff. » 61 ff.	Entwicklungen, die sich auf 1) pag. 65
» 402 » 429	» 61 ft. J	gründen lassen, zu ersetzen.   pag. 98, 15)
» 430	» 45	n 51, 1)
» 434	» 31	» 33
» 457	» II	» 11, 5)
» 464	» 101 und 48	» 77, 5) und 57, 28;, 29)
» 465	» 48 .	» 57, 27)
* 466	* 48	» 57, 25) und 26) » 84, 18) und 77 ff.
» 468 » 469	" 191 und 101 § 4" " 103 (Tafel VIII)	» 84, 18) und 77 ff. » 78 ff. (Tafel VII)
» 472	» 221, 226 und 142	» 102 ff.
» 473	» 45 und 195	» 49 und 89, 26)
» 474	» 191, 189, 218 ff.	» 84, 18), 85, 19) und 104 ff.
» 475	» 190	» 83, 16)
* 476	» 48	» 104, 8)
» 478	» 55 ff. und 60	» 72 und 65, 1)
* 479	» 143 und 188	» 109, 42) und 81, 4)
» 480 » 488	» 146 § 11 » 146	» 300 und 301 » 301
» 488 » 491	» 146 » 127	» 291, 5) und 292, 10) und 295
n 492	» 105	» 292, 10)
» 495	* 143 und 144	» 109, 40) 41) und 42)
» 497	» 150	» 290, 23)
V	ergleichende Übersicht der Tafeln	des ersten Bandes in der
1	ersten Auflage:	zweiten Auflage:
	Tafel I und II feb	len, sind durch Tafel XIX des
1	zw	reiten Bandes ersetzt.
i	» III	. Tafel I
1	» IV	: " III
1	» V	· · · IV
	" vi	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·
1	» VIÎ	. » VI
i	• VIII	. » VII
1	» <u>IX</u>	. » VIII
1	» X	. » IX
	» XI	. » fehlt
1	» fehlen	. * X, XI, XII und XIII.

### EINLEITUNG.

Die Bestimmung der Bahn eines Himmelskörpers kann nicht sofort mit der grössten Genauigkeit durchgeführt werden, man ist gezwungen, wie dies in den meisten Fällen der Naturforschung statt hat, sich der Wahrheit nur stufenweise zu nähern; dem entsprechend ist auch die Anordnung dieses Werkes getroffen. Der erste Band enthält die vorläufige Lösung des Problems, nämlich die erste Bahnbestimmung. Die Natur der Aufgabe bringt es mit sich, dass diese Lösung nur dann möglich ist, wenn die heliocentrische Bewegung des Körpers innerhalb des Zeitraumes, auf den die zur Rechnung verwendeten Beobachtungen vertheilt sind, nicht zu gross ist; ferner wird man hierbei ganz von den störenden Einflüssen der übrigen Planeten absehen müssen. Der Inhalt des zweiten Bandes wird der weiteren Verbesserung der so gefundenen Elemente gewidmet sein; man wird in der Lage sein, die Elemente beliebig vielen Beobachtungen den Principien der Wahrscheinlichkeit nach anzuschliessen und die störenden Einflüsse der Planeten auf die Bewegung des zu berechnenden Himmelskörpers zu ermitteln. Die Störungen selbst kommen unter einem zweifachen Gesichtspunkte in Betracht; man geht entweder von einem bestimmten Punkte der Bahn aus, verfolgt Schritt für Schritt die störenden Einflüsse der Planeten und integrirt mit Hilfe der mechanischen Quadraturen die so für bestimmte Zeitmomente erhaltenen Differentialquotienten (specielle Störungen) oder man führt die Integration nach der unbestimmt gelassenen Zeit analytisch aus (allgemeine Störungen). Die Behandlung der Störungen auf die zuletzt angegebene Weise schliesse ich vorläufig aus und werde im zweiten Bande nur die Methoden der speciellen Störungen berücksichtigen.

Die Lösung der hier in Betracht kommenden Aufgaben setzt gewisse Kenntnisse voraus, ohne deren Beihilfe das Verständnis der nothwendigen Ableitungen entweder schwer oder gar nicht erlangt wird; ich habe deshalb in beiden Bänden für jede einzelne Disciplin deren theoretische Grundlagen an geeigneter Stelle und

Oppolzer, Bahubestimmungen. I. 2. Auflage.

Digitized by Google

in der erforderlichen Ausdehnung behandelt; diese Erläuterungen sind für den Anfänger durchaus nöthig; ich meine aber, dass es auch dem erfahrenen Astronomen oft angenehm ist, alles Zusammengehörige übersichtlich angeordnet vorzufinden.

Häufig ist die Darstellungsweise und manche der zum Vortrag gebrachten Methoden neu; der erfahrene Leser wird dies bei einer oberflächlichen Durchsicht sofort erkennen. Ich habe stets diejenigen Methoden auszuwählen mich bestrebt, welche die grösste Sicherheit in Erlangung des Zieles gewähren; es war demnach bei der Auswahl derselben nicht immer die Kürze massgebend.

# Ermittlung der Bahnelemente eines Himmelskörpers des Sonnensystems aus drei oder vier Beobachtungen.

#### Erster Theil.

(Präparatorischer Theil.)

I. Absohnitt. Die Coordinaten in ihrem gleichzeitigen Verhalten zu einander.

### 1. Eintheilung der Himmelskugel.

Der Ausgangspunkt der Untersuchung über die wahre Bahn eines Himmelskörpers ist die scheinbare Bahn, welche letztere man durch die Beobachtungen mindestens näherungsweise kennen lernt. Die Beobachtung gibt für eine bestimmte Zeit
den scheinbaren Ort dieses Körpers, auf die Himmelskugel projicirt, an. Um nun diese
Ortsangabe nach bestimmten Normen ausführen zu können, muss irgend eine Annahme über ein Coordinatensystem, welches als Ausgangspunkt der Zählung dient,
gemacht werden; es ist im Allgemeinen gleichgiltig, welches Coordinatensystem in
Anwendung kommt, doch sind aus praktischen Gründen nur gewisse wenige Systeme
in Gebrauch gekommen; ich kann mich daher im Folgenden auf die Betrachtung
dieser beschränken.

Ein Punkt auf der Erdoberfläche beschreibt einen Weg im Raume, der das Resultat dreier wesentlich verschiedener Bewegungen ist: die erste ist bedingt durch die Rotation der Erde um ihre Achse, ihre Periode ist ein Tag; die zweite hängt ab von dem Fortschreiten der Erde in ihrer Bahn um die Sonne, hier ist die Periode das Jahr; die dritte folgt aus der Bewegung der Sonne im Raume, an der alle Körper im Sonnensysteme, mithin auch die Erde, Theil nehmen. Über die Richtung und das Mass dieser letzteren Bewegung ist wenig mit Sicherheit ermittelt, allein sie ist für den vorliegenden Zweck ohne Belang, da es hier nur auf die relative Bewegung der Himmelskörper gegen das Sonnencentrum ankommt; die ersteren Bewegungen jedoch sind von besonderem Interesse, da dieselben die beiden wichtigsten Coordinatensysteme bedingen.

Legt man parallel der täglichen Bewegung des Erdortes eine Ebene oder, was damit übereinkommt, eine solche, welche senkrecht auf der Rotationsachse der Erde steht, so ist der Durchschnitt dieser Ebene mit der Himmelskugel der Äquator, der nothwendig ein grösster Kreis ist. Der Äquator theilt die Himmelskugel in zwei

Hemisphären; man bezeichnet diejenige, gegen welche der Nordpol der Erde gerichtet ist, als die nördliche, die andere als die südliche und verbindet meist mit ersterer als Symbol das positive Zeichen, mit letzterer das negative.

Legt man parallel der jährlichen Bewegung der Erde eine Ebene, so ist der Durchschnitt dieser Ebene mit der Himmelskugel die Ekliptik; auch diese theilt als grösster Kreis die Himmelskugel in zwei Hemisphären; in der nördlichen (positiven) liegt der Nordpol, in der südlichen (negativen) der Südpol des Äquators.

Der Äquator und die Ekliptik als grösste Kreise schneiden sich in zwei Punkten, den Äquinoctialpunkten, die 180° von einander entfernt liegen. In beiden grössten Kreisen gilt der eine Tag- und Nachtgleichenpunkt und zwar derjenige, in welchem die Ekliptik, in der Bewegungsrichtung der Erde beschrieben gedacht, aus der südlichen Äquatorhemisphäre in die nördliche ansteigt, als Anfangspunkt der Zählung; man nennt diesen Punkt den Frühjahrs-Tag- und Nachtgleichenpunkt oder kürzer den Frühjahrspunkt und die Neigung der Ekliptik gegen den Äquator die Schiefe der Ekliptik, für welche in dem vorliegenden Werke das Symbol ε gewählt wird.

Es sind durch die eben angestellten Betrachtungen zwei Coordinatensysteme erlangt, die vom Standpunkte des Beobachters völlig unabhängig sind; es kann demnach jedes dieser Systeme ohne einen weiteren Zusatz zur Bestimmung der Lage eines Punktes benützt und diese Bestimmung entweder durch die polaren oder rechtwinkligen Coordinaten vermittelt werden. Die in der Praxis eingeführte Zählart der polaren Äquatorcoordinaten ist die folgende: die eine Coordinate wird in der Ebene des Äquators vom Frühjahrspunkte im Sinne der Erdrotation (von West über Süd nach Ost), also im umgekehrten Sinne zur scheinbaren täglichen Bewegung der Gestirne gezählt. Man nennt diese Coordinate die gerade Aufsteigung oder Rectascension α; dieselbe wird entweder in Bogen- oder Zeitmass angesetzt; erstere Massbestimmung gründet sich darauf, dass man die Peripherie in 360 Grade theilt, welche wieder im Verhältnisse von 1 zu 60 in Bogenminuten und Bogensekunden zerfällt werden; die letztere, welche für die nothwendige Verbindung der Beobachtung mit der Zeit besonders bequem ist, theilt die Peripherie in 24 Stunden und diese wieder im Verhältnisse von 1 zu 60 in Zeitminuten und Zeitsekunden. Es sind demnach:

$$15^{\circ} = 1^{h}$$
  $1^{\circ} = 4^{m}$   
 $15' = 1^{m}$   $1' = 4^{s}$   
 $15'' = 1^{s}$ ,  $1'' = 0^{s} 0666 \dots$ 

Der Übergang vom Bogenmass auf das Zeitmass geschieht also durch die Division mit 15 und der umgekehrte Übergang durch Multiplication mit derselben Zahl. Diese Transformation kann mittelst Hilfstafeln, welche sich in fast allen astronomischen Tafelsammlungen vorfinden, leicht genug durchgeführt werden; doch bietet die Anwendung dieser Tafeln keinen Vortheil gegen das eben zu beschreibende Verfahren, zumal, wenn dasselbe durch einige Übung dem Rechner geläufig geworden ist. Es sei ein gegebener Bogen in Zeitmass zu verwandeln: man dividirt die Grade durch 15 und erhält, wenn man den Rest verläufig ausser Acht lässt, die Anzahl Stunden, die man sofort anschreibt; die Division des Restes durch 15 geschieht einfach,



indem man denselben im Kopfe mit 4 multiplicirt und das Resultat als in Zeitminuten ausgedrückt betrachtet; diese Zahl erfährt eine Correction (stets kleiner als 4 Einheiten), wenn die zu verwandelnden Bogenminuten der Zahl nach mehr als 15 sind; man dividirt dann, wie das mit den Graden geschehen ist, die angesetzten Bogenminuten mit Ausserachtlassung des Restes durch 15 und fügt den Quotienten zu den durch den Rest in den Graden erhaltenen Zeitminuten hinzu. Der Rest in den Bogenminuten wird durch Multiplication mit 4 in Zeitsekunden verwandelt und zu diesen der Quotient addirt, der sich aus der Division der angesetzten Bogensekunden durch 15 ergibt. Bei einiger Übung wird man diese Transformation so schnell auszuführen im Stande sein, als man überhaupt Zahlen anzuschreiben vermag. Ich werde hier ein Beispiel ansetzen und die im Kopfe auszuführenden Rechnungen der Übersichtlichkeit wegen ebenfalls anschreiben. Es sei zu verwandeln:

man hat:

$$350^{\circ}$$
: 15 =  $23^{h}$  + 5 × 4 Zeitminuten  
 $48'$ : 15 = +  $3^{m}$  + 3 × 4 Zeitsekunden  
 $33''78$ : 15 = +  $2^{s}252$   
 $23^{h}$   $23^{m}$   $14^{s}252$ .

Aus dem eben mitgetheilten Verfahren wird sich leicht das inverse ableiten lassen, um eine in Zeitmass angesetzte Rectascension in Bogenmass zu verwandeln. Man verwandelt die Stunden durch die Multiplication mit 15 in Grade und sieht nach, wie viel mal die vorgelegten Zeitminuten durch 4 theilbar sind; das Resultat addirt man mit Ausserachtlassung des Restes zu den bereits gefundenen Graden und setzt die Summe als Grade an; den in den Bogenminuten erhaltenen Rest (der niemals grösser als 3 sein kann) multiplicirt man mit 15 und addirt hierzu die Zahl, welche die Division der vorgelegten Zeitsekunden durch 4 ohne Rücksicht auf den Rest ergibt, die Summe sind die anzusetzenden Bogenminuten. Den bei der Division der Zeitsekunden mit 4 erhaltenen Rest verwandelt man durch Multiplication mit 15 in Bogensekunden. Es sei zu verwandeln:

$$23^{h} \ 23^{m} \ 14^{s}252;$$
man hat:
$$23^{h} \times 15 = 345^{o}$$

$$23^{m} : 4 = 5^{o} + 3 \times 15 \text{ Bogenminuten}$$

$$14^{s}252 : 4 = 3' + (2^{s}252) \times 15 \text{ Bogensekunden}$$

$$350^{o} \ 48' \ 33''78.$$

Die zweite polare Äquatorealcoordinate ist die Abweichung oder Declination; diese wird in der Richtung vom Äquator zu den Polen gezählt und zwar positiv in der nördlichen, negativ h der südlichen Hemisphäre. Es ist also, wenn man mit  $\delta$  die Declination bezeichnet, stets  $\delta \leq \pm 90^{\circ}$ . Bisweilen zählt man diese zweite Coordinate von dem Nordpole über den Äquator zum Südpole hin bis 180° und nennt dieselbe dann die Nordpolardistanz; man kann aber auch als Ausgangspunkt der Zäh-

lung den Südpol wählen und erhält so die Südpolardistanz. Die Relationen zwischen diesen verschiedenen Zählweisen sind demnach, wenn man mit  $\pi_n$  die Nordpolardistanz und mit  $\pi_s$  die Südpolardistanz bezeichnet:

$$\delta = 90^{\circ} - \pi_n = \pi_s - 90^{\circ}$$
  
 $\pi_n = 90^{\circ} - \delta = 180^{\circ} - \pi_s$   
 $\pi_s = 90^{\circ} + \delta = 180^{\circ} - \pi_n$ 

Für die analytische Behandlung ist aber oft die Einführung der rechtwinkligen Coordinaten statt der polaren vorzuziehen; bezeichnet man mit  $\varrho$  den Radius der Him-

melskugel, so wird:  $x' = \varrho \cos \delta \cos \alpha$  $y' = \varrho \cos \delta \sin \alpha$ 

Man sieht aus diesen Gleichungen sofort, dass die positive X-Achse durch den Frühjahrspunkt gelegt ist, die positive Y-Achse die Himmelskugel in der Rectascension  $90^{\circ} = 6^{h}$  trifft und die positive Z-Achse durch den Nordpol geht.

 $z' = \varrho \sin \delta$ .

In dem Coordinatensysteme der Ekliptik wird die der Rectascension analoge Coordinate Länge  $\lambda$  genannt und im Sinne der Bewegungsrichtung der Erde vom Frühjahrs-Tag - und Nachtgleichenpunkte aus gezählt; die in diesem Coordinatensysteme der Declination in Zählweise völlig analoge Coordinate ist die Breite  $\beta$ ; für die rechtwinkligen Coordinaten ist wieder:

$$x = \varrho \cos \beta \cos \lambda$$
  

$$y = \varrho \cos \beta \sin \lambda$$
  

$$z = \varrho \sin \beta,$$

woraus sofort die Lage der Coordinatenachsen erkannt wird.

Ausser den bisher hervorgehobenen Systemen kommen noch zwei weitere in Betracht, die vom Standorte des Beobachters abhängig sind. Das eine (Azimuth und Höhe), welches bei den geodätischen Bestimmungen von Wichtigkeit ist, kann als unwesentlich für das vorliegende Werk von der Betrachtung ausgeschlossen werden; das andere (Stundenwinkel und Declination) ist aber bei der Berechnung der Parallaxe sehr wichtig; das Coordinatensystem des Stundenwinkels ist fast völlig identisch mit dem des Äquators, nur bezüglich des Ausgangspunktes und der Zählungsrichtung der einen Coordinate unterscheiden sie sich von einander. Die Declination  $\delta$  ist beiden Systemen gemeinsam, die andere Coordinate aber zählt man vom Meridiane des Beobachtungsortes aus in der der Rectascensionszunahme entgegengesetzten Richtung, also im Sinne der scheinbaren täglichen Bewegung der Himmelskugel und nennt diese Coordinate den Stundenwinkel t. Der Stundenwinkel des Frühjahrspunktes wird Sternzeit  $\theta$  genannt. Es ist also:

$$\theta - t = \alpha$$
$$t = \theta - \alpha;$$

für die rechtwinkligen Coordinaten ist wieder:

 $x'' = \varrho \cos \delta \cos t$  $y'' = \varrho \cos \delta \sin t$  $z'' = \varrho \sin \delta;$ 



die positive X-Achse trifft die Himmelskugel in dem sichtbaren (über dem Horizonte befindlichen) Durchschnittspunkte des Meridians und Äquators, die positive Y-Achse ist gegen den Westpunkt gerichtet, die positive Z-Achse gegen den Nordpol.

#### 2. Transformation der Coordinaten.

a. Der Anfangspunkt der Coordinaten bleibt unverändert.

Die bislang betrachteten Coordinatensysteme haben einen gemeinschaftlichen Anfangspunkt. Es sollen nun die Relationen ermittelt werden, welche zwischen den verschiedenen Coordinatensystemen bestehen; hierbei bietet sich zur Betrachtung hauptsächlich die Transformation der Äquatorcoordinaten in ekliptikale und umgekehrt dar; das Wenige, was über die Beziehungen des Stundenwinkels zur Rectascension zu sagen nöthig ist, wurde schon im vorausgehenden Kapitel (pag. 6) erledigt. Die zuerst bemerkte Transformation kommt bei Bahnbestimmungen sehr häufig vor, da die Beobachtungen mit seltenen Ausnahmen fast stets auf den Äquator als Fundamentalebene bezogen sind, während bei ersten Bahnbestimmungen die Wahl der Ekliptikalcoordinaten viele Vortheile gewährt. Bei diesen Transformationen kommen jedoch zwei wesentlich verschiedene Aufgaben in Betracht; es ist entweder die Lage eines grössten Kreises (Ebene), die für das eine System bekannt ist, auf das andere zu beziehen, oder es sind die Coordinaten eines Punktes zu transformiren. Ich werde zunächst die erstere Aufgabe behandeln.

Die Lage zweier grösster Kreise gegen einander wird, sobald der eine zu einer Fundamentalebene gehört, gewöhnlich durch zwei Angaben bestimmt: durch den Abstand eines ihrer beiden Durchschnittspunkte (Knoten) vom Anfangspunkte der Zählung und durch die gegenseitige Neigung i; um aber hierbei Alles unzweideutig bestimmen zu können, muss man gewisse Regeln festhalten. Vorerst hat man, weil sich zwei grösste Kreise stets in zwei um 180° von einander entfernten Punkten schneiden, zwei Knoten; da der vorliegende grösste Kreis in den hier in Betracht kommenden Fällen fast stets der Bahnebene eines Himmelskörpers entspricht, so ist derjenige Knoten als der aufsteigende zu bezeichnen, in welchem der in der Bewegungsrichtung des Himmelskörpers gezogene grösste Kreis, um aus der südlichen in die nördliche Hemisphäre zu gelangen, die Fundamentalebene schneidet; der andere Knoten, in dem der Himmelskörper aus der nördlichen Hemisphäre in die südliche tritt, ist der niedersteigende. In der Knotenlinie liegt nach den gemachten Annahmen der Sonnenmittelpunkt und zerfällt diese in zwei Theile; der eine, welcher den aufsteigenden Knoten enthält, bildet mit der nach dem Frühjahrspunkte gezogenen Linie einen Winkel, der in der Richtung der Längen gezählt, als Länge des aufsteigenden Knotens bezeichnet und durch das Symbol Q dargestellt wird. Für die in ähnlicher Weise zu definirende Länge des absteigenden Knoten wählt man das Symbol &. Als Neigung wird man denjenigen Winkel bezeichnen, welchen die beiden grössten Kreise, in der Richtung der Zählung und Bewegung gezogen gedacht, beim aufsteigenden Knoten einschliessen; die Neigung ist sonach innerhalb der Grenzen o° und 180° eingeschlossen. Bei Kometen zählt

man häufig genug, aber sehr unzweckmässig, die Neigung nur bis oo und bezeichnet ähnlich wie früher denjenigen Knoten als den aufsteigenden, von welchem aus der grösste Kreis (Bahnebene), in der Richtung der Bewegung des Himmelskörpers gezogen gedacht, aus der südlichen in die nördliche Hemisphäre ansteigt; ist diese Richtung mit der Bewegungsrichtung der Erde gleichsinnig (nehmen die heliocentrischen Längen zu), so bezeichnet man dies durch den Beisatz: die Bewegung ist direct; ist dieselbe aber entgegengesetzt (nehmen die heliocentrischen Längen ab) so bezeichnet man die Bewegung des Kometen als retrograd. In ersterem Falle wird die Neigung wie früher gezählt, in letzterem aber setzt man als Neigung denjenigen Winkel an, welchen beim aufsteigenden Knoten der in der Bewegungsrichtung des Kometen gezogen gedachte, die Bahnlage bestimmende grösste Kreis mit demjenigen der Fundamentalebene, letzteren in der zur Zählung umgekehrten Richtung gezogen gedacht, bildet, also das Supplement der Neigung. In der Folge werde ich, wenn nicht ausdrücklich das Gegentheil bemerkt ist, unter Neigung stets die zuerst definirte Grösse verstehen. Diese Zählweise wurde von Gauss vorgeschlagen und sollte als die einzig richtige allgemein in Anwendung gebracht werden.

An diese Betrachtungen schliesst sich unmittelbar die Erklärung eines weiteren Elementes, welches bei Bahnbestimmungen auftritt und von der Wahl der Fundamentalebene theilweise abhängig ist. Durch den Knoten und die Neigung ist zwar die Bahnebene ihrer Lage nach bestimmt, doch die Bahn des Himmelskörpers kann als solche innerhalb dieser Ebene beliebig gedreht erscheinen; um nun auch in dieser Beziehung Alles unzweideutig bestimmen zu können, nimmt man einen ganz bestimmten Punkt in der Bahn heraus, dessen Lage in dem grössten Kreise der Bahnebene durch den Abstand vom aufsteigenden Knoten fixirt wird; hierzu wählt man denjenigen Punkt des grössten Kreises, in welchem sich der Himmelskörper, von der Sonne aus gesehen, dann befindet, wenn er dieser am nächsten ist und pflegt in solchen Fällen zu sagen, dass er im Perihele sei. Der Abstand dieses Punktes vom aufsteigenden Knoten, in der Bewegungsrichtung des Himmelskörpers gezählt, wird dann der Abstand des Perihels vom Knoten  $\omega$  und die Summe der Bögen:

$$\omega + \Omega = \pi$$

die Länge des Perihels genannt. Die ältere Zählweise, in welcher zwischen directer und retrograder Bewegung unterschieden wird, bezeichnet den zwischen dem Perihel und dem aufsteigenden Knoten eingeschlossenen und in der Bewegungsrichtung der Erde gezählten Bogen als Abstand des Perihels vom Knoten und wieder die Summe dieses Bogens und der Länge des aufsteigenden Knotens als Länge des Perihels. Es ist also, wenn man die nach der älteren Zählweise angesetzten Elemente mit dem Index o versieht:

$$i = 180^{\circ} - i_{\circ} \qquad \omega = 360^{\circ} - \omega_{\circ} = -\omega_{\circ}$$

$$\Omega = \Omega_{\circ} \qquad \pi = 2\Omega_{\circ} - \pi_{\circ},$$
oder umgekehrt:
$$i_{\circ} = 180^{\circ} - i \qquad \omega_{\circ} = 360^{\circ} - \omega = -\omega$$

$$\Omega_{\circ} = \Omega \qquad \pi_{\circ} = 2\Omega - \pi.$$

Zur Erläuterung will ich die nach der Gauss'schen Zählweise angesetzten Elemente des Kometen III 1862 nach den obigen Vorschriften umsetzen; man wird finden:

Gauss'sche Zählweise. Ältere Zählweise. 
$$\pi = 290^{\circ} \ 12' \ 47''84 \qquad \pi_{o} = 344^{\circ} \ 41' \ 32''20$$

$$\Omega = 137 \ 27 \ 10 \cdot 02 \qquad \Omega_{o} = 137 \ 27 \ 10 \cdot 02$$

$$i = 113 \ 34 \ 12 \cdot 24 \qquad i_{o} = 66 \ 25 \ 47 \cdot 76$$

$$\omega = 152 \ 45 \ 37 \cdot 82 \qquad \omega_{o} = 207 \ 14 \ 22 \cdot 18$$
Bew. retrograd.

#### a. Transformation der Bahnlage.

Es seien i,  $\Omega$  und  $\omega$  in Bezug auf die Ekliptik gegeben; man habe die analogen Grössen in Beziehung auf den Äquator, i'  $\Omega'$  und  $\omega'$ , zu suchen. Betrachtet man das sphärische Dreieck zwischen Äquator, Ekliptik und der Bahn und bezeichnet mit  $\varepsilon$  die Schiefe der Ekliptik, mit  $\sigma$  die dem Winkel  $\varepsilon$  gegenüberliegende Seite, so ergeben sofort die Gauss'schen Gleichungen zur geforderten Transformation:

$$\cos \frac{1}{2} i' \sin \frac{1}{2} (\Omega' + \sigma) = \cos \frac{1}{2} (i - \varepsilon) \sin \frac{1}{2} \Omega$$

$$\cos \frac{1}{2} i' \cos \frac{1}{2} (\Omega' + \sigma) = \cos \frac{1}{2} (i + \varepsilon) \cos \frac{1}{2} \Omega$$

$$\sin \frac{1}{2} i' \sin \frac{1}{2} (\Omega' - \sigma) = \sin \frac{1}{2} (i - \varepsilon) \sin \frac{1}{2} \Omega$$

$$\sin \frac{1}{2} i' \cos \frac{1}{2} (\Omega' - \sigma) = \sin \frac{1}{2} (i + \varepsilon) \cos \frac{1}{2} \Omega.$$

Der Abstand des Perihels vom Knoten wird transformirt nach:

und es ist weiter:

$$\omega' = \omega + \sigma$$

$$\pi' = \omega' + \Omega'.$$

Man kann aber auch andere Formeln aufstellen, die, wenn eine Controle wünschenswerth erscheint, sich zu einer solchen eignen. Aus demselben sphärischen Dreiecke findet sich nämlich leicht:

```
\sin i' \cos \Omega' = \sin \epsilon \cos i + \cos \epsilon \sin i \cos \Omega

\sin i' \sin \Omega' = \sin i \sin \Omega

\cos i' = \cos \epsilon \cos i - \sin \epsilon \sin i \cos \Omega

\sin i' \cos \sigma = \cos \epsilon \sin i + \sin \epsilon \cos i \cos \Omega

\sin i' \sin \sigma = \sin \epsilon \sin \Omega.
```

Setzt man also, um die eben aufgestellten Formeln für die logarithmische Rechnung bequem zu gestalten:

$$\sin a \sin A = \sin i \cos \Omega 
\sin a \cos A = \cos i 
\sin b \sin B = \sin i 
\sin b \cos B = \cos i \cos \Omega,$$
3)

in welchen Formeln es gestattet sein wird, sowohl sin a als auch sin b positiv anzuneh-

men, so wird: 
$$\sin i' \sin \Omega' = \sin i \sin \Omega$$
  
 $\sin i' \cos \Omega' = \sin a \sin (A + \varepsilon)$   
 $\sin i' \sin \sigma = \sin \varepsilon \sin \Omega$   
 $\sin i' \cos \sigma = \sin b \sin (B + \varepsilon)$   
 $\cos i' = \sin a \cos (A + \varepsilon)$   
 $\omega' = \omega + \sigma$   
 $\pi' = \omega' + \Omega'$ 

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Ein Zweifel, in welchen Quadranten die Winkel anzunehmen seien, kann weder im ersteren noch im letzteren Rechnungsschema entstehen, da i' stets kleiner als 180° ist; es ist demnach sin  $\frac{1}{4}i'$ , cos  $\frac{1}{4}i'$  und sin i' stets positiv.

Um vorstehende Vorschriften durch ein Beispiel zu erläutern, werde ich die oben angesetzten Elemente des Kometen III 1862, die sich auf die Ekliptik beziehen, in äquatoreale umwandeln; die anzuwendende Schiefe der Ekliptik ist  $\varepsilon=23^{\circ}\,27'\,26''12$  Ich werde zu der Transformation zuerst die Gauss'schen Gleichungen benützen: die Rechnung stellt sich dann, wie folgt:

Zur theilweisen Prüfung der Richtigkeit dieser Berechnung kann nachgesehen werden, ob die für sin ½ i' und cos ½ i' gefundenen Werthe zu demselben Winkel gehören.

Will man die zweite Gruppe der oben angeführten Formeln zur Verwandlung benützen, so wird man finden:

$\sin \epsilon$	9.599 9538	$\cos (A + \varepsilon)$	9 <b>,,0</b> 96 6059
$\sin \Omega$	9.830 0736	$\sin a$	9.894 7438
$\sin i$	9.962 1664	$\sin (A + \epsilon)$	9 <b>n</b> 996 5851
cos Ω	9 <sub>n</sub> 867 3026	$\sin i' \cos \Omega'$	9 <b>n</b> 891 3289
$\cos i$	9,,601 9191	$\sin$ oder $\cos \Omega'$	9 <sub>n</sub> 893 4258
sin oder cos A	9n934 7252	$\sin i' \sin \Omega'$	9.792 2400
$\sin a \sin A$	9 <sub>n</sub> 829 4690	sin i'	9.997 9031
$\boldsymbol{A}$	239° 22′ 1″35	$\sin (B + \epsilon)$	9.997 8928
$(A + \varepsilon)$	262 49 27.47	$\sin b$	9.983 5137
$\sin b \cos B$	9.469 2217	$\sin i' \cos \sigma$	9.981 4065
$\sin \operatorname{oder} \cos B$	9.978 6527	$\sin \operatorname{oder} \cos \sigma$	9.983 5034
$\boldsymbol{\mathit{B}}$	72° 10′ 56″04	$\sin i' \sin \sigma$	9.430 0274
$(B + \varepsilon)$	95 38 22-16	σ	150 41' 32"74
$\Omega'$	1410 28' 49"21	ω	152 45 37.82
i'	95 37 32.24	$\sin i'$	9.997 9031
$\omega'$	168 27 10.56	$\cos i'$	$8_{n}9913497.$
$\pi'$	309 55 59.77	,	

Für die Lösung der umgekehrten Aufgabe, nämlich die Ermittlung der Ekliptikalelemente aus den äquatorealen, werden sich ganz ähnliche Hilfsmittel finden lassen. Das sphärische Dreieck zwischen der Ekliptik, dem Äquator und der Bahn wird geben:

sin 1 isin 1 (2 + g) — sin 1 (i' + s) sin 1 (2')

$$\sin \frac{1}{2} i \sin \frac{1}{2} (\Omega + \sigma) = \sin \frac{1}{2} (i' + \varepsilon) \sin \frac{1}{2} \Omega' 
\sin \frac{1}{2} i \cos \frac{1}{2} (\Omega + \sigma) = \sin \frac{1}{2} (i' - \varepsilon) \cos \frac{1}{2} \Omega' 
\cos \frac{1}{2} i \sin \frac{1}{2} (\Omega - \sigma) = \cos \frac{1}{2} (i' + \varepsilon) \sin \frac{1}{2} \Omega' 
\cos \frac{1}{2} i \cos \frac{1}{2} (\Omega - \sigma) = \cos \frac{1}{2} (i' - \varepsilon) \cos \frac{1}{2} \Omega',$$
5)

und es ist, ganz ähnlich wie früher:

$$\omega = \omega' - \sigma$$

$$\pi = \omega + \Omega.$$

Will man die Einführung der halben Winkel umgehen, so wird man setzen:

$$\sin a' \sin A' = \sin i' \cos \Omega'$$

$$\sin a' \cos A' = \cos i'$$

$$\sin b' \sin B' = \sin i'$$

$$\sin b' \cos B' = \cos i' \cos \Omega'$$

$$\sin i \sin \Omega = \sin i' \sin \Omega'$$

$$\sin i \cos \Omega = \sin a' \sin (A' - \epsilon)$$

$$\sin i \cos \sigma = \sin b' \sin (B' - \epsilon)$$

$$\cos i = \sin a' \cos (A' - \epsilon)$$

$$\omega = \omega' - \sigma; \quad \pi = \omega + \Omega.$$

Zur Erläuterung der eben angesetzten Formeln nehme ich das oben gewählte Beispiel vom Kometen III 1862 wieder vor. Die äquatorealen Elemente, im Mittel aus den Resultaten der beiden oben vorgeführten Methoden, sind:

$$\Omega' = 141^{\circ} 28' 49''21$$
  $\pi' = 309^{\circ} 55' 59''76$   
 $i' = 95 37 32 \cdot 22$   $\omega' = 168 27 10 \cdot 55$ 

Mit dem bereits angeführten Werthe für die Schiefe der Ekliptik wird sich nach 5) finden:  $\frac{1}{2}i'$  47° 48′ 46″ 11  $\sin \frac{1}{2}i\sin \frac{1}{2}(\Omega + \sigma)$  0.010 4022

ien:	i i'	47° 48′ 46″11
	1 <sub>2</sub> ε	11 43 43:06
$\frac{1}{2}$ (i	$'+\epsilon$ )	59 32 29.17
1 (i	$'-\epsilon$ )	36 5 3.05
	<b>,</b> Ω'	70 44 24.61
$\sin \frac{1}{2} (i$	$'+\epsilon$ )	9.935 5053
si	n 🛔 Ω'	9·974 9869
$\cos \frac{1}{2} (i)$	$'+\epsilon$ )	9.704 9353
sin 🛔 (i	$'-\epsilon$ )	9.770 0956
cc	os 1Ω'	9.518 3199
$\cos \frac{1}{2} (i$	$(-\epsilon)$	9.907 4933
si	n ‡ i	9.922 5289
co	os 🚦 i	9.738 6076
	1 i	56° 47′ 6″ 12

$\sin \frac{1}{2} i \sin \frac{1}{2} (\Omega + \sigma)$	9.910 4922
$\sin \operatorname{oder} \cos \frac{1}{2} (\Omega + \sigma)$	9.987 9633
$\sin \frac{1}{2} i \cos \frac{1}{2} (\Omega + \sigma)$	9.288 4155
$\frac{1}{2}(\Omega+\sigma)$	76° 34′ 21″37
$\cos \frac{1}{2} i \sin \frac{1}{2} (\Omega - \sigma)$	9.679 9222
$\sin \operatorname{oder} \cos \frac{1}{2} (\Omega - \sigma)$	9.941 3146
$\cos \frac{1}{2} i \cos \frac{1}{2} (\Omega - \sigma)$	9.425 8132
<u>1</u> (Ω — σ)	60° 52′ 48″67
σ	15° 41′ 32″70
ω'	168 27 10.55
Ω	1370 27 10"04
i	113 34 12-24
ω	152 45 37.85
$\pi$	290 12 47.89.

2 \*

Nach dem zweiten Formelschema 6) stellt sich die Berechnung so:

### β. Transformation der ekliptikalen Coordinaten in üquatoreale und umgekehrt.

Hat man die Coordinaten eines Punktes zu transformiren und bezeichnet die rechtwinkligen Ekliptikalcoordinaten mit x' y' z', so wird sein :

$$x' = x y' = y \cos \varepsilon - z \sin \varepsilon z' = y \sin \varepsilon + z \cos \varepsilon.$$
 7)

Die Richtigkeit dieser Relationen leuchtet sofort ein, wenn man bedenkt, dass das Coordinatensystem der Ekliptik aus dem des Äquators dadurch entsteht, dass man, die X-Achse als Drehungsachse angenommen, das Coordinatensystem des Äquators um den Winkel  $\varepsilon$  (Schiefe der Ekliptik) dreht. Für den umgekehrten Fall wird man leicht aus dem Obigen finden:

$$x = x'$$

$$y = y' \cos \varepsilon + z' \sin \varepsilon$$

$$z = -y' \sin \varepsilon + z' \cos \varepsilon.$$

Die eben aufgestellten Formeln werden auch zur Transformation der polaren Coordinaten dienen können. Setzt man statt der rechtwinkligen Coordinaten nach den im vorausgehenden Kapitel (pag. 6) erhaltenen Relationen die polaren ein. so wird sich, nachdem man durchaus mit  $\varrho$  dividirt hat, nach den ersteren Formeln finden:

$$\cos \alpha \cos \delta = \cos \lambda \cos \beta$$

$$\sin \alpha \cos \delta = \sin \lambda \cos \beta \cos \epsilon - \sin \beta \sin \epsilon$$

$$\sin \delta = \sin \lambda \cos \beta \sin \epsilon + \sin \beta \cos \epsilon.$$
8a)

Die letzteren Formeln geben für den inversen Fall:

$$\cos \lambda \cos \beta = \cos \alpha \cos \delta$$

$$\sin \lambda \cos \beta = \sin \alpha \cos \delta \cos \epsilon + \sin \delta \sin \epsilon$$

$$\sin \beta = -\sin \alpha \cos \delta \sin \epsilon + \sin \delta \cos \epsilon.$$
8b)

Wendet man Additions- und Subtractionslogarithmen an, so kann man, ohne Hilfswinkel zu benützen, die Transformation in der unveränderten Form durchführen; ein Zweifel, in welchen Quadranten die Winkel zu nehmen sind, kann, da cos  $\delta$ beziehungsweise cos  $\beta$  immer positiv sein muss, nicht entstehen.

Durch die Einführung von Hilfswinkeln können die Formeln 8a) in folgender Weise für die gewöhnliche logarithmische Rechnung umgestaltet werden:

$$m \sin M = \sin \beta$$
 $m \cos M = \sin \lambda \cos \beta$ 
 $\sin \alpha \cos \delta = m \cos (M + \epsilon)$ 
 $\cos \alpha \cos \delta = \cos \lambda \cos \beta$ 
 $\sin \delta = m \sin (M + \epsilon)$ .

Diese Formeln werden stets mit Sicherheit angewendet werden können. Um die Richtigkeit der Rechnung zu prüfen, kann man entweder die Formeln 8a) unter Anwendung von Additions- und Subtractionslogarithmen oder, was noch zweckmässiger ist, die von Tietjen im Berliner astr. Jahrbuche für 1879 vorgeschlagenen Prüfungsgleichungen benützen. Multiplicirt man nämlich die erste Gleichung in 8b) mit —  $\sin \alpha$ , die zweite mit  $\cos \alpha$  und addirt, so wird:

$$\cos \beta \sin (\lambda - \alpha) = -2 \cos \alpha \sin \alpha \cos \delta \sin \frac{1}{2} \varepsilon^2 + \cos \alpha \sin \delta \sin \varepsilon$$

$$= 2 \sin \frac{1}{4} \varepsilon \cos \alpha m \sin (M + \frac{1}{2} \varepsilon).$$

Da  $(\lambda - \alpha)$  in der Regel ein mässiger Bogen sein wird, so genügt die eben entwickelte Form dem praktischen Bedürfnisse. Subtrahirt man von der dritten Gleichung in 8a) die dritte in 8b) so findet sich:

$$(\sin \delta - \sin \beta)(1 + \cos \epsilon) = m \sin \epsilon \{\cos M + \cos (M + \epsilon)\},\$$

oder, wenn man von den bekannten trigonometrischen Transformationsformeln Gebrauch macht:

$$\sin \frac{1}{2} (\delta - \beta) = \sec \frac{1}{2} (\delta + \beta) m \sin \frac{1}{2} \epsilon \cos (M + \frac{1}{2} \epsilon).$$

Die Prüfungsgleichungen sind demnach:

$$\sin (\lambda - \alpha) = 2 \cos \alpha \sec \beta \quad m \sin \frac{1}{2} \epsilon \sin (M + \frac{1}{2} \epsilon) 
\sin \frac{1}{2} (\delta - \beta) = \sec \frac{1}{2} (\delta + \beta) \quad m \sin \frac{1}{2} \epsilon \cos (M + \frac{1}{2} \epsilon).$$

Um die Anwendung dieser Formeln zu erläutern, soll hier ein Beispiel vollständig durchgeführt werden. Es sei gegeben:

$$\lambda = 258^{\circ} 58' 31'' 03$$
,  $\beta = + 12^{\circ} 48' 18'' 08$ ,  $\epsilon = 23^{\circ} 27' 22'' 99$ ,



dann stellt sich die Rechnung nach 9) wie folgt:

Die Prüfungsrechnung nach 10) ergibt:

Die Proben stimmen gut, da aber der aus der Probe resultirende Werth für  $\alpha$  in Bezug auf Genauigkeit den Vorzug verdient, so wird man als Resultat der Verwandlung annehmen:

$$\alpha = 259^{\circ} \downarrow 36''87$$
,  $\delta = -10^{\circ} 1\downarrow 2''46$ .

Für die viel häufiger nothwendige Verwandlung der Rectascension und Declination in Länge und Breite wird man ganz ähnliche Transformationen benützen und erhalten:

$$n \sin N = \sin \delta$$

$$n \cos N = \sin \alpha \cos \delta$$

$$\sin \lambda \cos \beta = n \cos (N - \epsilon)$$

$$\cos \lambda \cos \beta = \cos \alpha \cos \delta$$

$$\sin \beta = n \sin (N - \epsilon).$$
Zur Probe: 
$$\begin{cases} \sin (\lambda - \alpha) = 2 \cos \alpha \sec \beta & n \sin \frac{1}{2} \epsilon \sin (N - \frac{1}{2} \epsilon) \\ \sin \frac{1}{2} (\delta - \beta) = \sec \frac{1}{2} (\delta + \beta) & n \sin \frac{1}{2} \epsilon \cos (N - \frac{1}{2} \epsilon). \end{cases}$$
Als Beispiel der Anwendung dieser Formeln sei gegeben:

Als Beispiel der Anwendung dieser Formeln sei gegeben:

$$\alpha = 81^{\circ} 48' 42''4, \quad \delta = 68^{\circ} 27' 59''5, \quad \epsilon = 23^{\circ} 27' 25''53.$$

Die Verwandlung in Länge und Breite nach den Formeln 11) stellt sich demnach in der folgenden Weise:

Prüfungsrechnung:

$$\frac{1}{2} \varepsilon \quad 11^{\circ} \quad 43' \quad 42''765 \qquad \cos \alpha \quad 9.153 \quad 5877 \\ N - \frac{1}{2} \varepsilon \quad 56 \quad 56 \quad 15.675 \qquad 2 \cos \alpha \quad 9.454 \quad 6177 \\ \sin \frac{1}{2} \varepsilon \quad 9.308 \quad 0842 \qquad n \sin \frac{1}{2} \varepsilon \sin \left(N - \frac{1}{2} \varepsilon\right) \quad 9.230 \quad 7743 \\ \sin \left(N - \frac{1}{2} \varepsilon\right) \quad 9.923 \quad 2843 \qquad \qquad \sec \beta \quad 0.151 \quad 5048 \\ n \sin \frac{1}{2} \varepsilon \quad 9.307 \quad 4900 \qquad \sin \left(\lambda - \alpha\right) \quad 8.836 \quad 8968 \\ \cos \left(N - \frac{1}{2} \varepsilon\right) \quad 9.736 \quad 8352 \qquad \left(\lambda - \alpha\right) \quad \text{Probe} \quad 3^{\circ} \quad 56' \quad 19''60 \\ \frac{1}{2} \left(\delta + \beta\right) \quad 56^{\circ} \quad 47' \quad 54''25 \qquad \left(\lambda - \alpha\right) \quad \text{directe Rechng} \quad 3 \quad 56 \quad 19.60 \\ \sec \frac{1}{2} \left(\delta + \beta\right) \quad 0.261 \quad 5472 \\ n \sin \frac{1}{2} \varepsilon \cos \left(N - \frac{1}{2} \varepsilon\right) \quad 9.044 \quad 3252 \\ \frac{1}{2} \left(\delta - \beta\right) \quad 11^{\circ} \quad 40' \quad 5''25 \\ \left(\delta - \beta\right) \quad \text{Probe} \quad 23^{\circ} \quad 20' \quad 10''50 \\ \left(\delta - \beta\right) \quad \text{directe Rechnung} \quad 23 \quad 20 \quad 10.50$$

Die Prüfungsrechnungen stimmen in diesem Falle vollständig.

### 7. Berechnung der Sonnencoordinaten.

Bei der Berechnung der Ephemeriden der Planeten und Kometen ist die Kenntnis der rechtwinkligen äquatorealen Sonnencordinaten von Wichtigkeit; man kann dieselben leicht aus der Länge, Breite und Entfernung der Sonne mit Hilfe der früher angesetzten Transformationsformeln ableiten. Ist L, B und R beziehungsweise die geocentrische Länge, Breite und Entfernung der Sonne, so ist vorerst:

$$X' = R \cos L \cos B$$
  
 $Y' = R \sin L \cos B \cos \varepsilon - R \sin B \sin \varepsilon$   
 $Z' = R \sin L \cos B \sin \varepsilon + R \sin B \cos \varepsilon$ .

Da aber die tropische Breite der Sonne im Maximum den Werth von etwa einer Bogensekunde erreichen kann, so wird mit hinreichender Genauigkeit gesetzt werden können:

$$X' = R \cos L$$
  
 $Y' = R \sin L \cos \varepsilon - R \sin \varepsilon \cdot B \text{ arc } 1''$   
 $Z' = R \sin L \sin \varepsilon + R \cos \varepsilon \cdot B \text{ arc } 1''$ .

Die zweiten Glieder in den Ausdrücken für Y' und Z' können als Correctionsglieder betrachtet werden; man wird bei der Kleinheit derselben für R stets die Einheit einsetzen dürfen und, da sin  $\varepsilon$  und cos  $\varepsilon$  sehr geringen Änderungen unterworfen sind, so können beide Functionen von  $\varepsilon$  in diesen Gliedern als constant angesehen werden. Nimmt man  $\varepsilon = 23^{\circ}$  27' 20", so wird man, um die Correctionen in Einheiten der siebenten Decimale zu finden, schliesslich mit ausreichender Schärfe setzen dürfen:

$$X' = R \cos L$$

$$Y' = R \sin L \cos \varepsilon - 19.3 B$$

$$Z' = R \sin L \sin \varepsilon + 44.5 B.$$

wobei B in Bogensekunden anzunehmen ist. Diese äquatorealen Sonnencoordinaten finden sich in den meisten astronomischen Ephemeridensammlungen.

### 8. Berechnung der heliocentrischen Äquatorcoordinaten.

Weiters ist bei der Berechnung der Ephemeriden die Kenntnis der heliocentrischen Äquatorealcoordinaten des Himmelskörpers nöthig. Da aber die Elemente meist auf die Ekliptik bezogen werden, so ist es gewöhnlich leichter, die Ekliptikalcoordinaten zu erlangen; dieselben müssen dann erst für den Äquator transformirt werden; hat man aber viele derartige Transformationen auszuführen, wie dies bei der Berechnung einer Ephemeride der Fall ist, so wird die Anwendung einiger Hilfsgrössen die Arbeit wesentlich abkürzen und erleichtern.

Aus den Elementen wird man r, die Entfernung des Himmelskörpers von der Sonne und v, den heliocentrischen zwischen dem Perihel und dem Orte des Himmelskörpers eingeschlossenen, in der Richtung der Bewegung gezählten Bogen erhalten. Bezeichnet man wie oben mit  $\omega$  den Abstand des Perihels vom Knoten, so ist der Abstand des Himmelskörpers vom aufsteigenden Knoten u (Argument der Breite), in derselben Richtung gezählt, durch:

$$u = v + \omega$$

bestimmt. Legt man nun ein Coordinatensystem so, dass die XY-Ebene mit der Ekliptik zusammenfällt, die positive X-Achse die Himmelskugel in der Länge des Knotens trifft, so wird man für die rechtwinkligen Coordinaten haben:

$$x_0 = r \cos u$$

$$y_0 = r \sin u \cos i$$

$$z_0 = r \sin u \sin i$$

Dreht man dieses Coordinatensystem um die Z-Achse so, dass die positive X-Achse mit dem Frühjahrspunkte zusammenfällt, so werden die rechtwinkligen Coordinaten sein:

$$x = x_0 \cos \Omega - y_0 \sin \Omega$$
  

$$y = x_0 \sin \Omega + y_0 \cos \Omega$$
  

$$z = z_0$$

oder durch Substitution der früher gefundenen Werthe:

$$x = r \{ \cos u \cos \Omega - \sin u \sin \Omega \cos i \}$$

$$y = r \{ \cos u \sin \Omega + \sin u \cos \Omega \cos i \}$$

$$z = r \sin u \sin i.$$

Verwandelt man diese Ekliptikalcoordinaten mit Hilfe der Relationen 7) (pag. 12) in äquatoreale, so wird man leicht finden:

$$z' = r \{ \cos u \cos \Omega - \sin u \sin \Omega \cos i \}$$

$$y' = r \{ \cos u \sin \Omega \cos \varepsilon + \sin u \cos \Omega \cos i \cos \varepsilon - \sin u \sin i \sin \varepsilon \}$$

$$z' = r \{ \cos u \sin \Omega \sin \varepsilon + \sin u \cos \Omega \cos i \sin \varepsilon + \sin u \sin i \cos \varepsilon \}.$$

Setzt man:

$$\sin a \sin A = \cos \Omega$$
  
 $\sin a \cos A = -\sin \Omega \cos i$   
 $\sin b \sin B = \sin \Omega \cos \varepsilon$   
 $\sin b \cos B = \cos \Omega \cos i \cos \varepsilon - \sin i \sin \varepsilon$   
 $\sin c \sin C = \sin \Omega \sin \varepsilon$   
 $\sin c \cos C = \cos \Omega \cos i \sin \varepsilon + \sin i \cos \varepsilon$ 

so ziehen sich die obigen Ausdrücke in die folgenden zusammen:

$$x' = r \sin a \sin (A + u)$$
  
$$y' = r \sin b \sin (B + u)$$
  
$$z' = r \sin c \sin (C + u).$$

Die Berechnung der Constanten b, B, c und C kann durch die Einführung weiterer Hilfsgrössen etwas vereinfacht werden. Setzt man nämlich:

$$n \sin N = \sin i$$

$$n \cos N = \cos \Omega \cos i,$$

so wird:

$$\sin b \cos B = n \cos (N + \epsilon)$$
  
 $\sin c \cos C = n \sin (N + \epsilon)$ .

Man wird sin a, sin b und sin c stets positiv annehmen können und danach die Quadranten, in denen A, B und C liegen, bestimmen. Zur Controle der richtigen Berechnung der Constanten wird man auf folgende Weise einen geeigneten Ausdruck erhalten. Durch entsprechende gegenseitige Multiplication der Ausdrücke für die Hilfswinkel ergibt sich:

$$\sin b \sin c \sin C \cos B = \sin \Omega \sin \epsilon \{\cos \Omega \cos i \cos \epsilon - \sin i \sin \epsilon \}$$
  
 $\sin b \sin c \cos C \sin B = \sin \Omega \cos \epsilon \{\cos \Omega \cos i \sin \epsilon + \sin i \cos \epsilon \};$   
die Subtraction dieser Gleichungen lässt finden:

 $\sin b \sin c \sin (C - B) = -\sin \Omega \sin i;$ 

nun ist aber auch gesetzt worden:

$$\sin a \cos A = -\sin \alpha \cos i,$$

demnach gilt auch die Gleichung:

$$\mathbf{tg}\; \boldsymbol{i} = \frac{\sin b \, \sin \, c \, \sin \, (C - B)}{\sin a \, \cos A},$$

welche als Prüfungsgleichung benützt werden kann.

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.



In den zuletzt aufgestellten Ausdrücken für die rechtwinkligen Coordinaten wird es zweckmässig sein, das Argument der Breite u in  $v + \omega$  aufzulösen und  $\omega$  mit den Constanten A, B und C zu vereinigen. Es wird dann sein:

$$A' = A + \omega$$
  $x' = r \sin a \sin (A' + v)$   
 $B' = B + \omega$   $y' = r \sin b \sin (B' + v)$   
 $C' = C + \omega$   $z' = r \sin c \sin (C' + v)$ 

Sind die Elemente auf den Äquator als Fundamentalebene bezogen, so gestaltet sich die Berechnung der Constanten viel einfacher. Man wird in den obigen Ausdrücken  $\varepsilon$  gleich Null setzen und erhalten:

$$\begin{array}{lll} \sin a \sin A_a = \cos \alpha' & A' = A_a + \omega' \\ \sin a \cos A_a = -\sin \alpha' \cos i' & B' = B_a + \omega' \\ \sin b \sin B_a = \sin \alpha' & C' = \omega' \\ \sin b \cos B_a = \cos \alpha' \cos i' & x' = r \sin a \sin (A' + v) \\ \sin c = \sin i' & y' = r \sin b \sin (B' + v) \\ C_a = o & z' = r \sin c \sin (C' + v). \end{array}$$

Ich stelle nun die Formeln, die zur Berechnung der Äquatorconstanten aus den Ekliptikalelementen dienen, übersichtlich zusammen:

$$\sin a \sin A = \cos \Omega \qquad \qquad \sin b \sin B = \sin \Omega \cos \varepsilon$$

$$\sin a \cos A = -\sin \Omega \cos i \qquad \sin b \cos B = n \cos (N + \varepsilon)$$

$$n \sin N \qquad = \sin i \qquad \qquad \sin c \sin C = \sin \Omega \sin \varepsilon$$

$$n \cos N \qquad = \cos \Omega \cos i \qquad \qquad \sin c \cos C = n \sin (N + \varepsilon)$$

$$A' = A + \omega \qquad \qquad x' = r \sin a \sin (A' + v)$$

$$B' = B + \omega \qquad \qquad y' = r \sin b \sin (B' + v)$$

$$C' = C + \omega \qquad \qquad z' = r \sin c \sin (C' + v);$$

$$zur \text{ Probe :}$$

$$\text{tg } i = \frac{\sin b \sin c \sin (C - B)}{\sin a \cos A}.$$

Es können aber diese Constanten auch dadurch erhalten werden, dass man vorerst die ekliptikalen Elemente in äquatoreale verwandelt und dann nach den oben angesetzten sehr einfachen Formeln 13) die Äquatorconstanten ermittelt. Man kann dieses Verfahren zur Controle benützen.

Als Beispiel der Berechnung der Äquatorconstanten wähle ich die oben (pag. 9) angeführten Elemente des Kometen III 1862; man hat für dieselben anzunehmen:

$$\Omega = 137^{\circ} \ 27' \ 10''02, \quad i = 113^{\circ} \ 34' \ 12''24, \quad \omega = 152^{\circ} \ 45' \ 37''82, \quad \varepsilon = 23^{\circ} \ 27' \ 26''12$$

$$\cos \varepsilon \ 9.962 \ 5385 \qquad \sin i = n \sin N \ 9.962 \ 1664$$

$$\sin \varepsilon \ 9.599 \ 9538 \qquad \sin i = n \sin N \ 9.978 \ 65.27$$

$$\sin \Omega \ 9.830 \ 0736 \qquad n \cos N \ 9.469 \ 2217$$

$$\cos i \ 9.601 \ 9191 \qquad N \ 72^{\circ} \ 10' \ 56''04$$

$$\cos \Omega = \sin \alpha \sin A \ 9.867 \ 3026 \qquad N + \varepsilon \ 95 \ 38 \ 22.16$$

$$\sin \alpha \cos A \ 9.431 \ 9927 \qquad n \ 9.983 \ 5137$$

$$A \ 290^{\circ} \ 9' \ 14''98 \qquad \sin (N + \varepsilon) \ 9.997 \ 8928$$

$$\sin \alpha \ 9.894 \ 7439$$

$$sin b sin B$$
 $9.792 6121$ 
 $sin c sin C$ 
 $9.430 0274$ 
 $sin oder cos B$ 
 $9.995 0068$ 
 $sin oder cos C$ 
 $9.983 5034$ 
 $sin b cos B$ 
 $8_{n}975 9294$ 
 $sin c cos C$ 
 $9.981 4065$ 
 $B$ 
 $98^{\circ} 40' 18''25$ 
 $C$ 
 $15^{\circ} 41' 32''74$ 
 $sin b$ 
 $9.797 6053$ 
 $sin c cos C$ 
 $9.997 9031$ 

Es ist also:

$$x' = r$$
.  $9.8947439 \sin (82°54'52"80 + v)$   
 $y' = r$ .  $9.7976053 \sin (251°25'56"07 + v)$   
 $z' = r$ .  $9.9979031 \sin (168°27'10"56 + v)$ 

Probe:

$$\sin b \sin c$$
 9.795 5084  $\cos A$  9.537 2488  $\sin (C - B)$  9,896 7314  $\sin a \cos A$  9.431 9927  $\sin b \sin c \sin (C - B)$  9,8792 2398  $tg i$  0,360 2471  $i$  113° 34′ 12″30,

welcher Werth von i mit dem Ausgangswerthe genügend übereinstimmt.

Zur Probe kann man auch die oben ausgeführte Verwandlung der ekliptikalen Elemente in äquatoreale benützen. Setzt man wie oben (pag. 11) die Mittelwerthe der nach den zwei verschiedenen Methoden erhaltenen Elemente an, nämlich:

$$\Omega' = 141^{\circ} 28' 49''21, \quad i' = 95^{\circ} 37' 32''22, \quad \omega' = 168^{\circ} 27' 10''55,$$

so stellt sich die Rechnung nach dem Formelsystem 13) wie folgt:

$$\sin \alpha'$$
 9.794 3369  $\sin b \sin B_a$  9.794 3369  $\cos i'$  8<sub>n</sub>991 3495  $\sin b \cos B_a$  9.996 7314  $\cos \alpha' = \sin a \sin A_a$  9<sub>n</sub>893 4258  $\sin b \cos B_a$  8.884 7753  $\sin a \cos A_a$  8.785 6864  $B'$  251 25 56.07  $A_a$  274° 27′ 42″26  $\sin b$  9.797 6055  $A'$  82 54 52.81  $\sin i' = \sin c$  9.997 9032  $\sin a$  9.894 7440  $\omega' = C'$  168° 27′ 10″55,

welche Werthe mit den früher erhaltenen gut übereinstimmen.

Die eben angegebenen Formeln können jedoch nach der Natur der Bahn auch zweckmässig abgeändert werden. Findet nämlich die Bewegung in einer Parabel statt, so ist, wenn man mit q den Perihelabstand bezeichnet, wie später (pag. 58) gezeigt wird:  $r = q \sec \frac{1}{2} v^2,$ 

man wird demnach in obigen Formeln einsetzen:

$$\left.\begin{array}{l}
q \sin a = m \\
q \sin b = n \\
q \sin c = p,
\end{array}\right\} \quad 15)$$

und erhalten:

$$x' = m \sin (A' + v) \sec \frac{1}{2} v^{2}$$

$$y' = n \sin (B' + v) \sec \frac{1}{2} v^{2}$$

$$z' = p \sin (C' + v) \sec \frac{1}{2} v^{2}.$$

. Für vom Kreise wenig verschiedene Bahnen (Planetenbahnen) werden sich nachstehende Transformationen obiger Ausdrücke empfehlen. Es wird im zweiten Abschnitte (pag. 57) gezeigt werden, dass zur Berechnung von v ein Hilfswinkel E nöthig ist, der die excentrische Anomalie genannt wird und mit v und r durch die beiden Relationen:

$$r \sin v = a \sin E \cos \varphi$$
  
 $r \cos v = a \cos E - a \sin \varphi$ 

verbunden ist; a und  $\varphi$  sind Constanten, deren Bedeutung ebenfalls im zweiten Abschnitte erörtert wird. Schreibt man zunächst für die Werthe der Coordinaten die aufgelöste Form hin, so resultirt:

$$x' = r \sin a \sin A' \cos v + r \sin a \cos A' \sin v$$
  
$$y' = r \sin b \sin B' \cos v + r \sin b \cos B' \sin v$$
  
$$z' = r \sin c \sin C' \cos v + r \sin c \cos C' \sin v.$$

Setzt man für die Werthe r sin v und r cos v die oben angeführten Relationen und weiters:

man für die Werthe 
$$r \sin v$$
 und  $r \cos v$  die oben angeführten Relationen vis:

 $l' \sin L' = a \sin a \sin A'$ 
 $m' \sin M' = a \sin b \sin B'$ 
 $l' \cos L' = a \sin a \cos \varphi \cos A'$ 
 $m' \cos M' = a \sin b \cos \varphi \cos B'$ 
 $\lambda' = -\sin \varphi l' \sin L'$ 
 $\mu' = -\sin \varphi m' \sin M'$ 
 $n' \sin N' = a \sin c \cos \varphi \cos C'$ 
 $n' \cos N' = a \sin c \cos \varphi \cos C'$ 
 $v' = -\sin \varphi n' \sin N'$ ,

so wird man als neue Form für die rechtwinkligen Äquatorcoordinaten erhalten:

$$x' = l' \sin (E + L') + \lambda'$$
  
 $y' = m' \sin (E + M') + \mu'$   
 $z' = n' \sin (E + N') + \nu'$ , 18)

welche Form bei der Berechnung einer umfangreicheren Planetenephemeride wesentliche Vortheile darbietet.

### b. Der Anfangspunkt des Coordinatensystemes wird geändert.

#### a. Heliocentrischer und geocentrischer Ort.

Die Coordinaten eines Himmelskörpers, bezogen auf den Erdmittelpunkt, werden geocentrische genannt, verlegt man aber den Anfangspunkt des Coordinatensystems in das Sonnencentrum, so bezeichnet man die auf diesen Punkt bezogenen Coordinaten des Himmelskörpers als heliocentrische. Nennt man X, Y und Z die geocentrischen Coordinaten der Sonne,  $\xi$ ,  $\eta$  und  $\zeta$  die geocentrischen Coordinaten des Himmelskörpers und endlich x, y und z die heliocentrischen Coordinaten desselben, so ist offenbar:

$$\begin{cases} \xi = x + X \\ \eta = y + Y \\ \zeta = z + Z. \end{cases}$$
 1)

Die Berechnungsart der Grössen x, y, z, X, Y und Z ist im vorausgehenden Kapitel angedeutet worden, es ist daher mit Hilfe der eben aufgestellten Relationen die Eruirung von  $\xi$ ,  $\eta$  und  $\zeta$  ermöglicht; will man sofort die geocentrischen polaren Coordinaten kennen, so wird man unter der Voraussetzung äquatorealer Coordinaten, wenn mit  $\varrho$  die geocentrische Entfernung bezeichnet wird, haben:

$$\left. \begin{array}{l} \varrho \cos \alpha \cos \delta = x + X \\ \varrho \sin \alpha \cos \delta = y + Y \\ \varrho \sin \delta = z + Z. \end{array} \right\} \ \ _{2})$$

Diese Form des Überganges auf geocentrische Coordinaten wird besonders bei der Ausführung von Ephemeriden Anwendung finden; bei ersten Bahnbestimmungen jedoch, wo fast ausschliesslich die Ekliptik als Fundamentalebene gewählt wird, werden etwas abgeänderte Formeln mit Vortheil benützt. Die Breite der Sonne kann als sehr klein meist vernachlässigt werden, soll dieselbe aber mit in Rechnung gezogen werden, so gestatten die weiter unten mitgetheilten Methoden eine strenge Eliminirung der Sonnenbreiten; man wird daher die Z-Coordinate der Sonne der Null gleich setzen können. Bezeichnet man mit l, b und r die heliocentrische Länge, Breite und Entfernung (Radius vector) des Himmelskörpers, mit L und R die geocentrische Länge und Entfernung der Sonne (die Breite wird dem eben Angeführten gemäss der Null gleich angenommen), mit  $\lambda$ ,  $\beta$  und  $\varrho$  die geocentrische Länge, Breite und Entfernung des Himmelskörpers, so wird, wenn man statt der rechtwinkligen Coordinaten sofort die polaren hinschreibt:

$$\begin{array}{c} \varrho \cos \lambda \cos \beta = r \cos l \cos b + R \cos L \\ \varrho \sin \lambda \cos \beta = r \sin l \cos b + R \sin L \\ \varrho \sin \beta = r \sin b. \end{array}$$

Diese Formeln können von Fall zu Fall wesentlich vereinfacht werden; zählt man die Längen von einem Punkte aus, dessen Länge gleich L angenommen wird, so erhält man aus diesen Gleichungen:

$$\left. \begin{array}{l} \varrho \, \cos \, (\lambda - L) \, \cos \, \beta = r \, \cos \, (l - L) \, \cos \, b + R \\ \varrho \, \sin \, (\lambda - L) \, \cos \, \beta = r \, \sin \, (l - L) \, \cos \, b \\ \varrho \, \sin \, \beta = r \, \sin \, b. \end{array} \right\} \quad \ \, 4)$$

Wählt man als Ausgangspunkt die Länge l, so wird:

$$\left. \begin{array}{l} \varrho \, \cos \, (\lambda - l) \, \cos \, \beta = r \, \cos \, b \, + \, R \, \cos \, (L - l) \\ \varrho \, \sin \, (\lambda - l) \, \cos \, \beta = R \, \sin \, (L - l) \\ \varrho \, \sin \, \beta = r \, \sin \, b. \end{array} \right\} .$$

Zählt man, wie dies beim Übergang auf den heliocentrischen Ort vortheilhaft ist, alle Längen von  $\lambda$  aus und setzt der geforderten Transformation entsprechend die Formeln um, so wird man haben:

$$\begin{array}{c} r\cos (l-\lambda)\cos b = \varrho\cos \beta - R\cos (L-\lambda) \\ r\sin (l-\lambda)\cos b = -R\sin (L-\lambda) \\ r\sin b = \varrho\sin \beta. \end{array}$$



Will man aus den Elementen direct die geocentrische Länge, Breite und Entfernung des Himmelskörpers berechnen, so empfiehlt es sich, alle Längen vom aufsteigenden Knoten  $\Omega$  der Bahn zu zählen; es findet sich dann:

$$\begin{array}{l} \varrho\cos\left(\lambda-\Omega\right)\cos\beta=r\cos\left(l-\Omega\right)\cos b+R\cos\left(L-\Omega\right)\\ \varrho\sin\left(\lambda-\Omega\right)\cos\beta=r\sin\left(l-\Omega\right)\cos b+R\sin\left(L-\Omega\right)\\ \varrho\sin\beta=r\sin b. \end{array}$$

Ersetzt man nun die heliocentrischen Längen und Breiten durch das Argument der Breite und die Neigung der Bahn, so folgt aus dem in Betracht kommenden rechtwinkligen sphärischen Dreiecke:

$$\cos u = \cos (l - \Omega) \cos b$$
  

$$\sin u \cos i = \sin (l - \Omega) \cos b$$
  

$$\sin u \sin i = \sin b,$$

und man erhält die zur Anwendung höchst bequeme Form:

$$\left. \begin{array}{l} \varrho \cos \left( \lambda - \Omega \right) \cos \beta = r \cos u + R \cos \left( L - \Omega \right) \\ \varrho \sin \left( \lambda - \Omega \right) \cos \beta = r \sin u \cos i + R \sin \left( L - \Omega \right) \\ \varrho \sin \beta = r \sin u \sin i. \end{array} \right\}$$

#### B. Parallaxe.

Ein mit der eben vorgetragenen Transformation der Coordinaten sehr verwandtes, ja identisches Problem ist das der Parallaxe, nur verlangt die Art der Ermittlung derselben als Correctionsgrösse eine etwas verschiedene Lösung der Aufgabe.

Die Beobachtungen werden an der Erdoberfläche erhalten, es ist aber für die meisten Berechnungen von Vortheil und in vielen Fällen geboten, die Reduction auf den Erdmittelpunkt oder auf einen durch die Verhältnisse bestimmten Punkt (locus fictus) auszuführen. Durch diese Verrückung des Anfangspunktes des Coordinatensystems entstehen Änderungen in den beobachtefen Coordinaten; den Unterschied der Richtungen einer vom Beobachter aus zum beobachteten Objekte gezogenen Geraden gegen eine solche, welche dieses Objekt mit dem Erdmittelpunkte verbindet, bezeichnet man mit dem Namen der Parallaxe. Die Parallaxe eines Himmelskörpers kann auch so definirt werden, dass man dieselbe als den scheinbaren Abstand zwischen dem Beobachter und dem Erdmittelpunkte, vom Himmelskörper aus gesehen, bezeichnet. Das vorliegende Kapitel fasst aber diese Bezeichnung etwas weiter, indem in dasselbe die mit der Parallaxe verwandten Reductionen einbezogen werden.

Die zu berechnenden Reductionen sind Functionen der Erddimensionen und es ist nothwendig, vorerst diese näher zu betrachten. Die Erde gleicht nahezu einem Rotationsellipsoid, dessen kleine Achse durch die Pole der Erde gelegt ist. Ist a die halbe grosse Achse und b die halbe kleine Achse, so ist die Abplattung der Erde bestimmt durch die Relation:

$$\frac{a-b}{a}$$
.

Die Grössen a und b müssen aus entsprechend angestellten Beobachtungen (Gradmes-

sungen) abgeleitet werden. Bessel hat durch genaue Discussion der vorhandenen Gradmessungen gefunden:

$$a = 3272 \text{ o} 77.14 \text{ Toisen} = 6377 397.15 \text{ Meter}$$
  
 $b = 3261 139.33 \quad \text{``} = 6356 \text{ o} 78.96 \quad \text{``}$ 

woraus sofort folgt:

Abplattung = 
$$\frac{1}{299 \cdot 153}$$
.

Bei Messungen auf der Erde mögen allenfalls a oder die oben angesetzten Längenmasse (Toise, Meter) oder andere verwandte (Meilen, Klafter etc.) als Einheit genügen; bei astronomischen Berechnungen aber wird die Anwendung derselben unbequem sein und man hat sich dahin geeinigt, besonders sobald es sich um Entfernungen innerhalb des Sonnensystems handelt, die halbe grosse Achse der Erdbahn als Einheit einzuführen (über den eigentlich in Betracht kommenden Werth für diese Einheit vgl. Abschnitt II, Kapitel I pag. 49). Es muss deshalb, soll der Übergang von der einen Einheit auf die andere ausgeführt werden, das Verhältnis dieser bekannt sein, welches wieder nur durch Beobachtungen erlangt werden kann. Die Kleinheit der Erde im Verhältnisse zu ihrer Entfernung von der Sonne macht aber diese Bestimmung sehr schwierig und es bedarf besonderer Methoden, um genügende Resultate zu erlangen; die Auseinandersetzung derselben gehört aber nicht hierher und ich werde hier nur im Anschluss an eine Arbeit über diesen Gegenstand von S. Newcomb eine Zusammenstellung der durch die verschiedenen Methoden erlangten Resultate geben. Bezeichnet man den Winkel, unter dem der Äquatorhalbmesser der Erde von der Sonne in der Entfernung 1 gesehen erscheint, als die Sonnenparallaxe  $\pi$ , so ergeben sich für diese Grösse folgende Werthe:

- 1. Aus den Meridianbeobachtungen des Mars im Jahre 1862, ausgeführt nach dem Plane Winnecke's, fand sich  $\pi=8''855\pm0''020$ .
- 2. Die Marsbeobachtungen desselben Jahres mit Hilfe von an Refractoren angebrachten mikrometrischen Apparaten ergaben  $\pi = 8''842 \pm 0''040$ .
- 3. Durch Powalky's neue Discussion des Venusdurchganges von 1769 wird  $\pi = 8''86 \pm 0''04$ .
- 4. Die parallaktische Ungleichheit des Mondes gibt mit Rücksicht auf Einzelnwerthe, die Hansen, Stone und Newcomb gefunden haben  $\pi = 8^{\prime\prime}838 \pm 0^{\prime\prime}025$ .
- 5. Aus der Mondgleichung der Erde, die nach vierzehnjährigen Greenwicher, fünfjährigen Washingtoner Beobachtungen und Le Verrier's Bestimmung abgeleitet ist, wird  $\pi = 8''809 \pm 0''054$ .
- 6. Foucault's Bestimmung der Lichtgeschwindigkeit ergibt  $\pi = 8''86 \pm ?$ Newcomb zieht aus diesen sechs Bestimmungen als wahrscheinlichsten Werth für die Sonnenparallaxe:  $\pi = 8''848 \pm 0''013$ ,

welcher Werth für  $\pi$  in diesem Werke durchaus adoptirt ist.

Seit der Publication der Newcomb'schen Arbeit sind mehrfache Bestimmungen der Sonnenparallaxe unter Anwendung verschiedener Methoden vorgenom-



men worden, welche die obigen Werthe sehr nahe bestätigen. So finden Campbell und Neison aus der parallaktischen Ungleichheit des Mondes mit Benützung der Greenwicher Beobachtungen zwischen den Jahren 1862 und 1876 inclusive den Werth  $\pi = 8^{\circ}848 \pm 0^{\circ}007$ ; Maxwell Hall aus in Jamaica bei verschiedenen Zenithdistanzen angestellten Marsbeobachtungen 8"789 ± 0"060; Gill auf Ascension durch dieselbe Methode 8"78  $\pm$  0"012; Michelson und Todd aus neuen sehr genauen Bestimmungen über die Fortpflanzungsgeschwindigkeit des Lichtes 8"808 ± 0"006, welcher Werth durch eine neue und genauere Beobachtungsreihe Michelson's fast völlig bestätigt wird. Ferner wäre noch zu erwähnen, dass zu den bisher benützten Methoden der Parallaxenbestimmung eine neue hinzugetreten ist, nämlich die von Galle in Vorschlag gebrachte: die Parallaxe jener kleinen Planeten, welche der Erde verhältnismässig nahe kommen, im Falle günstiger Oppositionen direct zu bestimmen und daraus, wie bei Mars, einen Schluss auf die Sonnenparallaxe zu ziehen. Galle leitet aus den Flora-Beobachtungen des Jahres 1873 den Werth 8"873 ± 0"043 ab. Schliesslich könnte noch hervorgehoben werden, dass die vorläufig bekannt gewordenen wenig befriedigenden Resultate des Venusdurchganges des Jahres 1874 im Allgemeinen Werthe ergeben, die nicht viel von 8"8 zu sein scheinen. Man könnte die angeführten Bestimmungen dazu verwerthen, den von Newcomb angegebenen Werth der Sonnenparallaxe zu verbessern; da jedoch der letztere nunmehr nahezu allgemein den Rechnungen zu Grundegelegt wird und durch das Hinzuziehen der neueren Beobachtungen keine wesentliche Änderung erfahren würde, so werde ich denselben unverändert in der Folge in Anwendung ziehen.

Bezeichnet man mit h die Entfernung des Beobachtungsortes vom Erdmittelpunkte, ferner mit  $\theta$  und  $\varphi'$  seine geocentrische Rectascension und Declination, so sind die rechtwinkligen Äquatorcoordinaten desselben in Bezug auf den Erdmittelpunkt:

$$\xi = h \cos \varphi' \cos \theta$$
  
 $\eta = h \cos \varphi' \sin \theta$   
 $\zeta = h \sin \varphi'$ .

Es stellt sich die Aufgabe, h,  $\varphi'$  und  $\theta$  aus den Daten der Beobachtung (Beobachtungsort und Zeitangabe) zu ermitteln. Ich nehme zuerst die Bestimmung der letzteren Grösse vor.

 $\theta$  ist offenbar mit der Zeit veränderlich, da sich im Verlaufe eines Tages die Erde um ihre Achse dreht; diese Umdrehung wird in Rücksicht auf ein festes Coordinatensystem in einem Sterntage vollendet. Die Rectascension des Beobachtungsortes wird für den Erdmittelpunkt  $o^h$  sein, wenn mit dem Erdorte der Frühjahrspunkt culminirt, es ist in diesem Augenblicke für den Erdort ebenfalls  $o^h$  Sternzeit. Culminirt ein anderer Punkt, dessen Rectascension  $\theta$  sein mag, gleichzeitig mit dem Erdorte, so ist  $\theta$  die Rectascension des Erdortes, aber auch gleichzeitig der Stundenwinkel des Frühjahrpunktes für diesen Ort, oder die Sternzeit; es ist demnach  $\theta$  identisch mit der Sternzeit des Ortes. Eine jede Beobachtung muss stets die Angabe enthalten, wann dieselbe angestellt ist; diese Zeitangabe ist gewöhnlich in mittlerer Zeit des Beobach-

tungsortes oder eines bestimmten anderen Meridians angegeben. Es stellt sich demnach vorerst die Aufgabe, aus der mittlern Zeit die zugehörige Sternzeit zu berechnen. Mit Hilfe der Angaben der Ephemeriden wird dies leicht ausgeführt werden können. Dieselben geben für jeden mittleren Mittag des Normalmeridians, für den das Jahrbuch berechnet ist, den Unterschied Sternzeit — mittlere Zeit, d. h. die Sternzeit im mittleren Mittag; kennt man die mittlere Zeit, die seit diesem mittleren Mittag des festen Meridians verflossen ist, und verwandelt diese in Sternzeit, so wird die Summe dieser Zeit und der Sternzeit im mittlern Mittag die gesuchte Sternzeit sein.

Ein in Sternzeit ausgedrücktes Zeitintervall kann leicht in mittlere Zeit umgewandelt werden, wenn man bedenkt, dass im Verlaufe eines tropischen Jahres ein Sterntag mehr sein muss, als in demselben mittlere Tage enthalten sind. Nun ist das tropische Jahr gleich  $365 \cdot 2422$  mittleren Sonnentagen, es sind also in demselben  $366 \cdot 2422$  Sterntage enthalten; daraus ergeben sich zur gegenseitigen Transformation eines Intervalles Sternzeit  $(J_*)$  in ein Intervall mittlere Zeit  $(J_{\odot})$  die Relationen:

$$J_* = \frac{366 \cdot 2422}{365 \cdot 2422} J_{\odot} = f J_{\odot},$$

und umgekehrt:

$$J_{\odot} = \frac{365 \cdot 2422}{366 \cdot 2422} J_* = \frac{1}{f} J_*,$$

wobei:

$$\log f = 0.001 \ 1874,$$

angenommen ist.

Zu dieser Umwandlung gewähren die vorhandenen Ephemeriden und Sammlungen astronomischer Tafeln sehr geeignete Hilfsmittel. Die bequemste Tafel, die mit dem Argumente mittlere Zeit sofort die Reduction auf Sternzeit angibt, findet sich in der Warnstorff'schen Tafelsammlung; man nennt diese Reduction die Acceleration der Fixsterne. Das Intervall des Argumentes in dieser Tafel ist so gewählt, dass die Reduction von o'i zu o'i vorschreitet; ich habe einen Auszug der Tafel als Tafel I in das vorliegende Werk aufgenommen, mich aber begnügt, die Reduction von Sekunde zu Sekunde vorschreiten zu lassen, da bei Parallaxenrechnungen die Abkürzung der Zeit auf volle Sekunden gestattet ist. Die Anwendung ist einfach genug. Will man zu einem gegebenen Zeitintervalle mittlerer Zeit das zugehörige Sternzeitintervall auf volle Sekunden genau finden, so geht mån mit dem Argumente mittlere Zeit in die Tafel ein, nimmt zu dem der gegebenen mittleren Zeit zunächst liegenden Argumente die Reduction und addirt diese zu dem gegebenen Zeitintervalle. Es sei z. B. zu verwandeln 16<sup>h</sup> 57<sup>m</sup> 4<sup>s</sup> mittlere Zeit in das entsprechende Sternzeitintervall. Die Tafel I gibt mit dem Argumente 16<sup>h</sup> 56<sup>m</sup> 36<sup>s</sup> (das zunächst liegende Argument) die Reduction + 2<sup>m</sup> 47<sup>s</sup>; die Rechnung gibt als:

Wollte man eine grössere Genauigkeit erlangen, so müsste man durch lineare Interpolation den genaueren Werth der Acceleration ermitteln; in solchem Falle ist aber
Oppolaer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

4

Digitized by Google

die in diesem Werke aufgenommene Tafel nicht bequem. Für das gewählte Beispiel würde sich durch Interpolation ergeben:

Hat man jedoch keine Hilfstafeln zur Hand und ist eine Genauigkeit von einer halben Sekunde in der Ermittlung der Acceleration ausreichend, so genügt das folgende höchst einfache von Herrn R. Schram benützte Verfahren, dessen Berechtigung sich leicht aus den hier geltenden Zahlenverhältnissen ergibt. Man dividire die Stunden mittlerer Zeit durch sechs und setze den Quotienten als Minuten, den Rest als Zehnersekunden an; die Einheiten der Sekunden ergeben sich aus der Division der gegebenen mittleren Zeitminuten durch sechs, vermindert um die Anzahl der Accelerationsminuten. Das obige Beispiel gibt:

$$16:6 = 2^{m} \cdot 40^{s}$$

$$(57:6) - 2 \cdot 7 = \frac{7}{2^{m} \cdot 47^{s}}.$$
demnach die Acceleration:  $2^{m} \cdot 47^{s}$ .

Hat man sich derart die seit dem mittleren Mittag verslossene Sternzeit aus der entsprechenden Angabe der mittleren Zeit verschafft, so ist einfach dieser gefundene Werth zu der Sternzeit, die im mittleren Mittag statt hat, zu addiren, und man erhält so die gesuchte Sternzeit. Der gesorderte Werth: Sternzeit weniger mittlere Zeit im mittleren Mittag, sindet sich aber in den Ephemeriden nur für gewisse Meridiane z. B. im englischen Nautical almanac für Greenwich, im Berliner astr. Jahrbuch für Berlin etc., für andere Meridiane muss aus den Angaben der Ephemeriden der verlangte Werth erst berechnet werden. Von einem mittleren Mittag bis zum nächsten, also in einem mittleren Tage eilt die Sternzeit der mittleren Zeit um 3<sup>m</sup> 56<sup>s</sup>555 Sternzeit voran. Nun tritt für einen beliebigen Meridian der mittlere Mittag um den Längenunterschied l (früher bei östlicher, später bei westlicher Länge), der östlich negativ, westlich positiv gezählt wird, verändert ein; drückt man also diesen Längenunterschied in Einheiten der Stunde aus, so ist die Correction (in Zeitsekunden), die man an die Angabe des Jahrbuches für die Sternzeit des mittleren Mittags anzubringen hat, bestimmt durch:

Corr. = 
$$\frac{236^{8}555}{24}$$
  $l = 9^{8}8565$   $l$ .

So liegt z. B. die Sternwarte Wien-Josefstadt 11<sup>m</sup> 50<sup>s</sup>4 östlich von Berlin und 1<sup>h</sup> 5<sup>m</sup> 25<sup>s</sup>3 östlich von Greenwich; es ist demnach die Correction, die man für diese Sternwarte an die Angaben der Jahrbücher anzubringen hat:

In der Tafel III sind neben der Länge die diesbezüglichen Reductionen für alle im Berliner astr. Jahrbuche für 1883 angeführten Sternwarten für den Berliner Meridian geltend angesetzt, ausserdem für einige Observatorien, die jetzt nicht mehr bestehen, von denen sich aber aus dem Anfange des gegenwärtigen Jahrhunderts zahlreiche

Beobachtungen vorfinden. Ich werde nun auch ein Beispiel anführen. Es sei die Sternzeit zu suchen für: 1867 Oktob. 1 11h 26m 29s80 m. Zt. Josefstadt.

Berl. Jahrbuch — 
$$1^{5}94: 12 38 49\cdot 15$$
  
 $0^{h} 7^{m} 11^{5}72$  Sternzeit Josefstadt.

Auf diese Weise ist es, wenn die Zeitangabe der Beobachtung gemacht ist, nicht schwierig, das verlangte  $\theta$  zu berechnen; doch kann man auch auf eine etwas andere, in vielen Fällen bequemere Weise diese Transformation vornehmen. Häufig ist es ohnedies nöthig, die Ortszeit auf einen bestimmten Meridian, der in einem Jahrbuche als massgebend angenommen ist, zu übertragen. Man addirt die Angabe des Jahrbuches für den Mittag des Normalmeridians zur Ortszeit, berechnet aber die Acceleration der Fixsterne nicht für diese, sondern für die auf den Normalmeridian übertragene Beobachtungszeit. Die Richtigkeit dieser Regel ergibt sich leicht aus dem Vorstehenden, oder wenn man berücksichtigt, dass die Differenz der mittleren und Sternzeiten für zwei verschiedene Orte gleich dem Längenunterschiede ist, wie dies auch für die Differenz der wahren Zeit gilt. Im obigen Beispiel ist:

```
11<sup>h</sup> 26<sup>m</sup> 29<sup>s</sup>80 mittl. Zeit Josefstadt = 11<sup>h</sup> 14<sup>m</sup> 39<sup>s</sup>4 mittl. Zeit Berlin.

+ 1 50·83 Acc für Berliner Zeit.

12 38 51·09 (Berl. Jahrbuch, für o<sup>h</sup> Berl. Zeit).

o<sup>h</sup> 7<sup>m</sup> 11<sup>s</sup>72 Sternzeit Josefstadt.
```

Dieses letztere Verfahren wird besonders dann mit Vortheil gebraucht, wenn man Beobachtungen mit einer für den Normalmeridian gerechneten Ephemeride zu vergleichen hat.

Aus dem bisher Vorgetragenen wird man auch die Regeln für das umgekehrte Verfahren, nämlich zu einer gegebenen Sternzeit die mittlere zu finden, ableiten können. Die Lösung dieser Aufgabe wird auch bei Bahnbestimmungen bisweilen in Betracht kommen. Manche Beobachter theilen die Meridianbeobachtungen ohne Angabe der Beobachtungszeit mit, bei solchen ist aber die angesetzte Rectascension unmittelbar die Sternzeit der Beobachtung. Will man dieselbe in mittlere Ortszeit verwandeln, so wird man zunächst durch Addition des Längenunterschiedes die Sternzeit des Normalmeridians ermitteln, subtrahirt man hiervon die für den mittleren Mittag geltende Sternzeit, so erhält man die seit dem Mittag verflossene Zeit in Sternzeit ausgedrückt; die Tafel II gibt mit diesem Argumente die Reduction dieses Zeitintervalls auf mittlere Zeit in derselben Anordnung wie Tafel I. Durch Subtraction dieser Reduction nebst der für o<sup>h</sup> mittlere Zeit des Normalmeridians geltenden Sternzeit des Beobachtungsdatums von der beobachteten Rectascension findet sich unmittelbar die Beobachtungszeit in mittlerer Ortszeit. Es wurde die Rectascension des Planeten Eunomia am Meridianinstrumente zu Bonn beobachtet: 1866 Jan. 1.  $5^h$   $53^m$   $0^s$   $32 = 6^h$   $18^m$   $11^s$  94 Berliner Sternzeit. Man hat als Argument, da nach dem Berliner Jahrbuch für 1866 Jan. 1. die Sternzeit im mittl. Mittag 18h 43m 29s45 ist, den Werth 11h 34m 42s; es ist demnach:

$$\alpha = 5^{h} 53^{m} 0^{s}32$$
Tafel II = - 1 53.81
Sternzeit 1. Januar = - 18 43 29.45
mittl. Zeit Bonn = 11<sup>h</sup> 7<sup>m</sup> 37<sup>s</sup>06.

Hat man den Werth  $9^58565$  l berechnet, der für Bonn, da  $l=+25^m$   $11^56$  ist,  $+4^514$  gefunden wird, so wird es bei einer grösseren Zahl derartiger Verwandlungen bequemer sein, diese Quantität zur Berechnung der Sternzeit für den mittleren Mittag von Bonn zu verwenden. Das Verfahren erläutert sich durch die Durchführung des eben gewählten Beispieles nach dieser zweiten Methode:

$$\alpha = 5^{h} 53^{m} 0^{s} 32$$
Berl. Jahrb. 1. Jan. 1866 + 4<sup>s</sup>14 = 18 43 33·59
Sternzeit seit 0<sup>h</sup> = 11 9 26·73

Tafel II = - 1 49·67
mittl. Zeit Bonn = 11<sup>h</sup> 7<sup>m</sup> 37<sup>s</sup>06.

Wendet man keine Hilfstafeln an und genügt eine Annäherung auf eine halbe Sekunde, so kann das oben aufgeführte Schram'sche Verfahren in ganz gleicher Weise zur Ermittlung der Retardation benützt werden.

Die zur Berechnung der Coordinaten des Beobachtungsortes nothwendige Grösse  $\theta$  kann man demnach als bekannt voraussetzen und nun an die Ermittlung der Grössen h und  $\phi'$  schreiten, welche, da die Erde als regelmässiges Rotationsellipsoid betrachtet werden kann, nur Functionen der Polhöhe oder der geographischen Breite des Beobachtungsortes sind.

Wäre die Erde eine Kugel, so würde h stets dem Äquatorhalbmesser gleich sein, der für die folgenden Untersuchungen als Einheit angenommen wird, und  $\varphi'$  (die geocentrische Polhöhe) mit der Polhöhe  $\varphi$  zusammenfallen, indem die Polhöhe eines Beobachtungsortes mit dem Winkel identisch ist, den das Loth mit der Äquatorebene bildet. Die allerdings geringe Abplattung aber veranlasst, dass h mit der Annäherung an die Pole kleiner wird und dass das Loth nicht gegen das Erdentrum gerichtet ist. Es stellt sich also die Aufgabe, h und  $\varphi'$  als Functionen von  $\varphi$  darzustellen.

Denkt man sich durch die Erdachse eine Ebene gelegt, so wird der Durchschnitt dieser Ebene mit der Erdoberfläche einen Meridian bilden und legt man in diese Ebene ein Coordinatensystem so, dass der Anfangspunkt mit dem Erdmittelpunkte zusammenfällt, die X-Achse nach dem Äquator, die positive Y-Achse nach dem Nordpol gerichtet ist, so wird auf dieser Ebene der Durchschnitt mit der Erdoberfläche als Ellipse erscheinen;  $\varphi'$  wird der Winkel sein, den die durch den Ermittelpunkt und den Beobachtungsort hindurch gelegte Linie mit der X-Achse einschliesst,  $\varphi$  der Winkel, den die Normale mit der Abscissenachse bildet. Bezeichnet man die Coordinaten des Beobachtungsortes durch x und y, so wird sein:

Aus diesen beiden Gleichungen in Verbindung mit den Gleichungen, die für die Ellipse gelten, wird man  $\varphi'$  als Funktion von  $\varphi$  darstellen können. Die Gleichung der Ellipse gibt, wenn man mit a und b die grosse und kleine Halbachse bezeichnet:

$$b^2x^2 + a^2y^2 = a^2b^2;$$

durch Differentiation nach x und y wird zunächst:

 $b^2x\,dx+a^2y\,dy=0,$ 

oder:

$$\frac{y}{x} = -\frac{b^2}{a^2} \frac{dx}{dy}.$$

Mit Rücksicht auf die oben angesetzten Relationen für  $\varphi$  und  $\varphi'$  ist sofort:

$$\operatorname{tg} \varphi' = \frac{b^2}{a^2} \operatorname{tg} \varphi, \qquad \qquad 2$$

wodurch  $\varphi'$  als Function von  $\varphi$  dargestellt ist. Um nun h ebenfalls als Function von  $\varphi$  darzustellen, wird man sich der Relationen:

$$\dot{x} = h \cos \varphi', \qquad y = h \sin \varphi',$$

bedienen. Quadrirt man dieselben und setzt sie in die Gleichung 1) ein, so wird erhalten:  $h^2\cos\varphi'^2\left\{1+\frac{a^2}{b^2}\operatorname{tg}\varphi'^2\right\}=a^2;$ 

für diese Gleichung kann man aber setzen:

$$h^2 \cos \varphi'^2 \{ 1 + tg \varphi tg \varphi' \} = a^2,$$

somit ist:

$$h = a \sqrt{\frac{\sec^2 \varphi'}{(1 + \lg \varphi \lg \varphi')}} = a \sqrt{\frac{\cos \varphi}{\cos \varphi' \cos (\varphi' - \varphi)}}.$$
 3)

Wiewohl die Bestimmung von  $\varphi'$  und h durch die Formeln 2) und 3) sehr einfach geschieht, so ist es, da der Unterschied ( $\varphi' - \varphi$ ) niemals gross werden und ebenso h nur um ein Geringes von der Einheit verschieden sein kann, doch meist von Vortheil, zur Bestimmung von  $\varphi'$  und h Reihen mit dem Argumente  $\varphi$  zu entwickeln, welche die eben angeführten Unterschiede unmittelbar angeben.

Vorerst sollen aber zwei Lagrange 'sche Reihen abgeleitet werden, welche die Lösung des vorgelegten Problems in höchst einfacher Weise vermitteln. Es sei gegeben eine Relation von der Form:

$$tg x = n tg y. 4)$$

Man kann den Unterschied (x-y) nach einer periodischen Reihe, die nach dem Sinus der geraden Vielfachen des Bogens  $\varphi$  fortschreitet, entwickeln. Es ist zunächst:

tg 
$$x$$
 — tg  $y$  =  $(n-1)$  tg  $y$  oder  $\frac{\sin (x-y)}{\cos x \cos y}$  =  $(n-1)\frac{\sin y}{\cos y}$ ,

woraus folgt:

$$\sin (x - y) = (n - 1) \sin y \cos [(x - y) + y].$$

Bestimmt man daraus tg (x - y) und schreibt abkürzend:

$$m = \frac{n-1}{n+1},$$
 5)

so erhält man statt der Relation 4) die Form:

$$\operatorname{tg} (x - y) = \frac{m \sin 2y}{1 - m \cos 2y}.$$

Nun ist aber nach bekannten imaginären Beziehungen, wenn mit i die imaginäre Einheit und mit e die Basis der natürlichen Logarithmen bezeichnet wird:

$$\sin \alpha = \frac{1}{2i} \left\{ \begin{array}{l} \alpha i & -\alpha i \\ e - e \end{array} \right\}$$

$$\cos \alpha = \frac{1}{2} \left\{ \begin{array}{l} e + e \\ e + e \end{array} \right\}$$

$$\cos \alpha = \frac{1}{i} \left\{ \begin{array}{l} \frac{e - 1}{2\alpha i} \\ e + 1 \end{array} \right\}.$$

Führt man diese Relationen in 6) ein, so folgt unmittelbar:

$$\frac{e - 1}{2(x-y)i} = \frac{m\{e - e\}}{2yi - 2yi}$$

$$e + 1 \qquad 2 - m\{e + e\}$$

$$-2yi - 2yi$$

$$e - 2yi$$

$$e = \frac{1 - me}{2yi}. \qquad 8$$

oder:

Schreibt man diese Gleichung logarithmisch und erinnert sich der bekannten logarithmischen Reihe:

$$\log nat (1-z) = -z - \frac{1}{2} z^2 - \frac{1}{3} z^3 - \cdots$$

so findet sich ohne Schwierigkeit:

$$x-y=m\frac{1}{2i}\left\{e^{\frac{2yi}{e}-2yi}\right\}+\frac{1}{2}m^{2}\frac{1}{2i}\left\{e^{\frac{4yi}{e}-4yi}\right\}+\frac{1}{3}m^{3}\frac{1}{2i}\left\{e^{\frac{6yi}{e}-6yi}\right\}+\cdots,$$

und mit Rücksicht auf die ersten Relationen in 7):

$$x-y = m \sin 2y + \frac{1}{2} m^2 \sin 4y + \frac{1}{3} m^3 \sin 6y + \cdots$$
 10)

Das Resultat dieser Transformationen lässt sich also dahin aussprechen, dass Ausdrücke von der Form 4) oder 6) sich in Reihen von der eben hingeschriebenen Gestalt entwickeln lassen.

Ausdrücke von der Form:

$$\beta^2 = 1 + \gamma^2 - 2\gamma \cos 2\gamma$$
, 11)

lassen ebenfalls elegante Reihen für  $\log \beta$  finden, die nach dem Cosinus der geraden Vielfachen des Bogens y angeordnet sind. Es ist mit Rücksicht auf die zweite Relation in 7):

$$\beta^2 = (I - \gamma e^{2yi}) (I - \gamma e^{-2yi}),$$

daher mit Benützung der Reihe 9):

$$\frac{2 \log \beta}{\text{Mod.}} = - \frac{2yi}{7^2} - \frac{1}{3} \frac{4yi}{7^2} - \frac{6yi}{3} \frac{6yi}{7^3} - \cdots \\ - \frac{2yi}{7^2} - \frac{4yi}{3} \frac{-6yi}{7^3} - \cdots,$$

somit nach der zweiten Gleichung in 7):

$$\log \beta = - \text{Mod.} \{ \gamma \cos 2y + \frac{1}{2} \gamma^2 \cos 4y + \frac{1}{3} \gamma^3 \cos 6y + \cdots \}.$$
 12)

Um nun von den Reihen 10) und 12) für das vorgelegte Problem Gebrauch machen zu können, erübrigt für die Bestimmung von  $\varphi' - \varphi$  nichts, als die Bestimmung von m. Nun ist aber nach 5) (pag. 29):

$$m = \frac{n-1}{n+1} = \frac{\frac{b^2}{a^2} - 1}{\frac{b^2}{a^2} + 1} = \frac{(b-a)(b+a)}{a^2 + b^2}.$$
 13)

Setzt man die oben (pag. 23) angegebenen numerischen Werthe für a und b ein und drückt die Coëfficienten in Einheiten der Bogensekunde aus, so erhält man nach 10) die Relation:

$$\varphi' - \varphi = -11' 30''65 \sin 2\varphi + 1''16 \sin 4\varphi + \cdots; 14$$

die übrigen Glieder dieser Reihe werden unmerklich, weil der Coëfficient von sin 6  $\varphi$  nur —0"003 beträgt.

Soll der Ausdruck 12) für die Bestimmung von  $\log h$  verwerthet werden, so bedarf es einiger Transformationen der Form 3); man hat:

$$h^{2} = \frac{a^{2} \sec \varphi^{\prime 2}}{1 + \text{tg } \varphi \text{ tg } \varphi^{\prime}} = \frac{a^{4} + b^{4} \text{ tg } \varphi^{2}}{a^{2} + b^{2} \text{ tg } \varphi^{2}} = \frac{a^{4} + b^{4} + (a^{4} - b^{4}) \cos 2\varphi}{a^{2} + b^{2} + (a^{2} - b^{2}) \cos 2\varphi}$$
$$= \frac{(a^{2} + b^{2})^{2} + (a^{2} - b^{2})^{2} + 2 (a^{2} + b^{2}) (a^{2} - b^{2}) \cos 2\varphi}{(a + b)^{2} + (a - b)^{2} + 2 (a + b) (a - b) \cos 2\varphi},$$

oder:

$$\left(\frac{h}{a}\right)^{2} = \left(\frac{a^{2} + b^{2}}{a(a+b)}\right)^{2} \frac{1 + \left(\frac{a^{2} - b^{2}}{a^{2} + b^{2}}\right)^{2} + 2\left(\frac{a^{2} - b^{2}}{a^{2} + b^{2}}\right)\cos 2\varphi}{1 + \left(\frac{a - b}{a + b}\right)^{2} + 2\left(\frac{a - b}{a + b}\right)\cos 2\varphi}.$$
 15

Setzt man abkürzend:

$$m = \frac{b^2 - a^2}{a^2 + b^2}, \qquad p = \frac{b - a}{a + b},$$
 16)

und beachtet, dass im ersten Coëfficienten geschrieben werden kann:

$$\frac{a^2+b^2}{a+b} = \frac{\frac{1}{a+b}}{\frac{1}{a^2+b^2}} = \frac{\frac{2a}{a+b}}{\frac{2a}{2a}},$$

so ist:

$$\frac{1}{a} \cdot \frac{a^2 + b^2}{a + b} = \frac{\frac{2a}{a + b}}{\frac{2a^2}{a^2 + b^2}} = \frac{1 - p}{1 - m}, \quad 17)$$

und die Gleichung 15) nimmt die Form an

$$\left(\frac{h}{a}\right)^2 = \left(\frac{1-p}{1-m}\right)^2 \frac{1+m^2-2m\cos 2\varphi}{1+p^2-2p\cos 2\varphi}.$$
 18)

Bildet man den Logarithmus dieses Ausdruckes, nämlich:

$$\log \frac{h}{a} = \log (1 - p) - \log (1 - m) + \frac{1}{2} \log (1 + m^2 - 2m \cos 2\varphi) - \frac{1}{2} \log (1 + p^2 - 2p \cos 2\varphi),$$

und wendet auf die ersteren beiden Glieder die Reihe 9), auf die letzteren die Reihe 12) unter Berücksichtigung der Ausgangsform 11) an, so findet sich:

$$\log \frac{h}{a} = \operatorname{Mod} \left\{ \frac{(m-p) + \frac{1}{2} (m^2 - p^2) + \frac{1}{3} (m^3 - p^3) + \dots}{-(m-p) \cos 2\varphi - \frac{1}{2} (m^2 - p^2) \cos 4\varphi - \frac{1}{3} (m^3 - p^3) \cos 6\varphi ... \right\}$$
 (9)

oder mit Einführung der numerischen Werthe:

$$\log h = 9.999 \ 2747 + 0.000 \ 7271 \cos 2\varphi - 0.000 \ 0018 \cos 4\varphi.$$

Das Berliner astr. Jahrbuch gibt seit dem Jahre 1868 in dem Verzeichnisse der Sternwarten für jede derselben die geocentrische Breite  $\varphi'$  und log h.

Noch bequemer gestaltet sich die Rechnung durch Einführung der von Hansen zuerst benützten excentrischen Polhöhe. Schreibt man die Gleichung der Ellipse in der Gestalt:

$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} = 1$$
,

und setzt cos  $\varphi_1 = \frac{x}{a}$ , was wegen x < a unter allen Umständen gestattet ist, so wird in Folge der eben hingeschriebenen Gleichung für die Ellipse nothwendig:

$$\sin \varphi_1 = \frac{y}{b} \text{ oder } y = b \sin \varphi_1.$$
 20)

Es bestehen daher die Relationen:

$$\frac{x}{a} = \frac{h}{a}\cos\varphi' = \cos\varphi_1, \qquad \frac{y}{b} = \frac{h}{b}\sin\varphi' = \sin\varphi_1;$$

daraus folgt:

$$\operatorname{tg}\,\varphi_1={}^a_h\,\operatorname{tg}\,\varphi',$$

und in Verbindung mit 2) (pag. 29):

$$\operatorname{tg} \varphi_1 = \frac{b}{a} \operatorname{tg} \varphi.$$
 21)

Macht man wieder von der Reihe 10) Gebrauch und setzt wie oben (Gl. 16) pag. 31):

$$p=\frac{b-a}{a+b}, \qquad 22)$$

so wird sein:

$$\varphi_1 - \varphi = p \sin 2\varphi + \frac{1}{4} p^2 \sin 4\varphi + \frac{1}{4} p^3 \sin 6\varphi + \dots$$
 23)

oder numerisch in Einheiten der Bogensekunde:

$$\varphi_1 - \varphi = -5' 45''33 \sin 2\varphi + o''29 \sin 4\varphi - \dots$$
 24)

Der Coëfficient des nächsten Gliedes beträgt nur — o"0003. Drückt man die Coordinaten in Einheiten des Äquatorhalbmessers a aus, so wird:

$$x = \cos \varphi_1$$

$$y = b \sin \varphi_1$$

$$\log b = 9.998 5458.$$

Die bisherigen Entwicklungen haben die Möglichkeit geboten, mit Hilfe der Beobachtungszeit und der geographischen Breite des Beobachtungsortes seine Coordinaten zu finden und es kann nun an die Lösung der eigentlichen Aufgabe geschritten werden, die jedoch in zwei wesentlich verschiedenen Formen durchgeführt werden muss, je nachdem die Entfernung des Gestirns von der Erde (mindestens näherungsweise) bekannt oder völlig unbekannt ist. Ist die Entfernung des Gestirns bekannt, so ist es am zweckmässigsten, die Beobachtung selbst vom Einflusse der Parallaxe zu befreien, d. h. dieselbe auf das Erdcentrum zu reduciren. Da die Beobachtungen sich

meist auf den Äquator als Fundamentalebene beziehen, so dürfte es für den vorliegenden Zweck hinreichend sein, den Einfluss der Parallaxe in Rectascension und Declination abzuleiten und nur die ersten Potenzen der Änderungen mitzunehmen; denn die Parallaxe kommt nur bei solchen Himmelskörpern in Betracht, die sich ausserhalb der Attractionssphäre der Erde befinden, kann also nur kleine Werthe erreichen. Sind  $\alpha$ ,  $\delta$  und  $\varrho$  die geocentrischen Coordinaten des Himmelskörpers,  $\alpha'$ ,  $\delta'$  und  $\varrho'$  aber dieselben Coordinaten in Bezug auf den Beobachtungsort, so erhält man durch die Transformation der Coordinaten zunächst:

$$\varrho' \cos \delta' \cos \alpha' = \varrho \cos \delta \cos \alpha - h \cos \varphi' \cos \theta$$
 $\varrho' \cos \delta' \sin \alpha' = \varrho \cos \delta \sin \alpha - h \cos \varphi' \sin \theta$ 
 $\varrho' \sin \delta' = \varrho \sin \delta - h \sin \varphi'.$ 

Bei diesen Relationen ist zu beachten, dass h,  $\varrho$  und  $\varrho'$  in derselben Einheit auszudrücken sind. Betrachtet man der oben angeführten Voraussetzung gemäss h als eine im Verhältnis zu  $\varrho$  und  $\varrho'$  kleine Grösse erster Ordnung, und demnach die Unterschiede  $\alpha - \alpha'$ ,  $\delta - \delta'$  und  $\varrho - \varrho'$  ebenfalls als solche, so wird man setzen können:

$$\begin{array}{l}
-h\cos\varphi'\cos\theta = dx \\
-h\cos\varphi'\sin\theta = dy \\
-h\sin\varphi' = dz.
\end{array}$$

Durch Differentiation der Ausdrücke:

$$x = \varrho \cos \delta \cos \alpha$$
$$y = \varrho \cos \delta \sin \alpha$$
$$z = \varrho \sin \delta,$$

wird erhalten:

$$dx = -\varrho \cos \delta \sin \alpha \, d\alpha - \varrho \cos \alpha \sin \delta \, d\delta + \cos \delta \cos \alpha \, d\varrho$$

$$dy = \varrho \cos \delta \cos \alpha \, d\alpha - \varrho \sin \alpha \sin \delta \, d\delta + \cos \delta \sin \alpha \, d\varrho$$

$$dz = \varrho \cos \delta \, d\delta + \sin \delta \, d\varrho.$$

Multiplicirt man die erste Gleichung mit — sin  $\alpha$ , die zweite mit cos  $\alpha$ , so wird nach Addition beider:

$$d\alpha = -\frac{\sin \alpha}{\varrho \cos \delta} dx + \frac{\cos \alpha}{\varrho \cos \delta} dy;$$

multiplicirt man aber die erste mit cos  $\alpha$ , die zweite mit sin  $\alpha$  und addirt, so folgt:

$$\cos \alpha dx + \sin \alpha dy = \cos \delta d\varrho - \varrho \sin \delta d\delta.$$

Multiplicirt man diese Gleichung mit —  $\sin \delta$  und addirt dazu den für dz gegebenen Werth, nachdem derselbe mit  $\cos \delta$  multiplicirt worden ist, so wird gefunden:

$$d\delta = -\frac{\cos \alpha \sin \delta}{\varrho} dx - \frac{\sin \alpha \sin \delta}{\varrho} dy + \frac{\cos \delta}{\varrho} dz.$$

Für manche Zwecke ist auch die Kenntnis von  $d\varrho$  wünschenswerth; den Ausdruck hierfür wird man leicht aus den beiden Gleichungen erhalten, die zur Bestimmung von  $d\delta$  gedient haben, wenn man die eine statt mit —  $\sin \delta$  mit  $\cos \delta$ , die andere statt mit  $\cos \delta$  mit  $\sin \delta$  multiplicirt und addirt. Es findet sich dann:

$$d\varrho = \cos \alpha \cos \delta dx + \sin \alpha \cos \delta dy + \sin \delta dz$$
.

Setzt man für dx, dy und dz die in 26) erhaltenen Werthe ein, für h, um dasselbe in Einheiten des Erdbahnhalbmessers auszudrücken,  $h\pi$  (wo  $\pi$  die Sonnenparallaxe) und schreibt ausserdem:

$$d\alpha = \alpha' - \alpha$$
  $d\delta = \delta' - \delta$   $d\varrho = \varrho' - \varrho$ 

so werden die Correctionen, welche an die Beobachtung anzubringen sind, um diese auf den Erdmittelpunkt zu beziehen:

$$\alpha - \alpha' = \frac{\pi h \cos \varphi'}{\varrho} \frac{\sin (\theta - \alpha)}{\cos \delta}$$

$$\delta - \delta' = \frac{\pi h}{\varrho} \left[ -\sin \delta \cos \varphi' \cos (\theta - \alpha) + \cos \delta \sin \varphi' \right]$$

$$\varrho - \varrho' = \pi h \left[ \cos \delta \cos \varphi' \cos (\theta - \alpha) + \sin \delta \sin \varphi' \right]$$

$$27)$$

Die Kenntnis von  $\varrho - \varrho'$  wird in den seltensten Fällen in Betracht kommen, die Berechnung dieser Grösse daher wohl stets weggelassen werden können.

Die eben mitgetheilten Formeln eignen sich in dieser Gestalt besonders dazu, die Bestimmung der Parallaxe durch Tafeln, welche für jede Sternwarte gesondert berechnet werden müssen, zu erleichtern, ohne dass dieselben einen übermässig grossen Umfang erheischen würden. Berechnet man für eine gegebene Sternwarte den Ausdruck:

$$\pi h \sin \varphi' = \pi \frac{b}{a} \sin \varphi_1 = D_2,$$

und bringt mit dem Argumente Stundenwinkel die Werthe:

$$A = \pi h \cos \varphi' \sin (\theta - \alpha) = \pi \cos \varphi_1 \sin (\theta - \alpha)$$

$$D_1 = -\pi h \cos \varphi' \cos (\theta - \alpha) = -\pi \cos \varphi_1 \cos (\theta - \alpha),$$

$$28$$

in eine Tafel, so berechnet sich die Correction für Parallaxe nach der Form:

$$\alpha - \alpha' = \frac{A}{\varrho \cos \delta}$$

$$\delta - \delta' = \frac{D_1}{\varrho \sin \delta} + \frac{D_2}{\varrho \cos \delta}.$$
<sup>29)</sup>

Wollte man auch die Correction der Distanz kennen, so würde für diesen Fall sein:

$$\varrho - \varrho' = -D_1 \cos \delta + D_2 \sin \delta.$$

Man wird bemerken, dass man für A und  $D_1$  dieselbe Tafel benützen kann, da beide Werthe nur insofern sich unterscheiden, als das Argument von  $D_1$  um — 90° von jenem für A verschieden ist. Tafeln für mehre Sternwarten, nach diesen Formeln berechnet, finden sich in der Inauguraldissertation von H. Kreutz "Über die Bahn des grossen Kometen von 1861, Bonn 1880.«

Stehen keine derartigen Hilfstafeln zu Gebote, so wird man die obigen Formeln durch Einführung eines Hilfswinkels für die Rechnung bequemer zurecht legen. Setzt man:

$$\sin \varphi' = g \sin \gamma$$
$$\cos \varphi' \cos (\theta - \alpha) = g \cos \gamma,$$

so wird die Berechnung der Correction für Parallaxe, da:

$$g = \frac{\sin \varphi'}{\sin \gamma}$$

ist, durch die folgenden Formeln bewerkstelligt werden können:

$$tg \gamma = \frac{tg \varphi'}{\cos (\theta - \alpha)}$$

$$\alpha - \alpha' = \frac{A}{\varrho} \frac{\sin (\theta - \alpha)}{\cos \theta} \qquad A = \frac{\pi h \cos \varphi'}{15}$$

$$\delta - \delta' = \frac{D}{\varrho} \frac{\sin (\gamma - \theta)}{\sin \gamma} \qquad D = \pi h \sin \varphi'.$$
30)

Da die Rechnung nach diesen Formeln, wenn nur die Logarithmen der Werthe tg  $\varphi'$ ,  $\mathcal{A}$  und  $\mathcal{D}$  für jede einzelne Sternwarte gegeben sind, kaum mehr Zeit in Anspruch nimmt, als jene nach den obigen Ausdrücken mit Anwendung besonderer Hilfstafeln, so habe ich unter Benützung der Newcomb'schen Sonnenparallaxe (pag. 23) in der Tafel III, welche auch die Längen und die Reductionen der Sternzeit im mittl. Mittag enthält (vergl. pag. 26), die diesbezüglichen Logarithmen für alle im Berliner astr. Jahrbuch für 1883 angeführten Sternwarten auf vier Decimalen angesetzt; dieselbe ist von Ginzel siebenstellig berechnet worden. Die Division des Ausdruckes  $\pi h$  cos  $\varphi'$  durch 15, welche den Coëfficienten A ergibt, erklärt sich daraus, dass die Rectascensionen meist in Zeitmass angesetzt sind; die obigen Formeln geben die Parallaxencorrection für die Rectascension in Zeitsekunden, für die Declination in Bogensekunden.

Wollte man  $\varrho - \varrho'$  ebenfalls bestimmen, so findet sich leicht in Einheiten des Radius:  $\varrho - \varrho' = D \frac{\cos{(\gamma - \delta)}}{\sin{\gamma}} \operatorname{arc}{1}''.$ 

Die Grössen tg $\varphi'$ , A und B können ebenfalls leicht durch die excentrische Polhöhe ausgedrückt werden, man erhält:

$$\operatorname{tg} \varphi' = \frac{b}{a} \operatorname{tg} \varphi_1, \quad A = \frac{\pi}{15} \cos \varphi_1, \quad D = \pi \frac{b}{a} \sin \varphi_1.$$

Ich werde nun ein Beispiel vollständig durchführen. Der Komet III 1862 wurde in Clinton am 31. Juli 1862 wie folgt beobachtet: 1862 Juli 31. 11<sup>h</sup> 26<sup>m</sup> 24<sup>s</sup>4 mittl. Z. Clinton.  $\alpha = 5^h 55^m 11^s 12$ ,  $\delta = + 73^o 10' 6'' 7$ ,

Es war für diese Zeit  $\log \rho = 0.0237$ . Aus der Tafel III findet sich für Clinton:

$$\log \operatorname{tg} \varphi' = 9.9676$$

$$\log \frac{\pi h \cos \varphi'}{15} = 9.6352 = \log A$$

$$\log \pi h \sin \varphi' = 0.7788 = \log D.$$

Zuerst ermittelt man, indem die Acceleration mit dem Argument: Beobachtungszeit + Länge (vergl. pag. 27), aus der Tafel I entnommen wird, die Sternzeit und den Stundenwinkel:

winkel: mittl. Zeit 
$$11^h 26^m 24^s$$
  $\theta = 20^h 4^m 31^s$   
Acc. für  $17^h 21^m 6$   $+ 2 51$   $\theta - \alpha = 14 9 20$   
Sternzt. Juli  $31 \cdot 0$  8 35 16  $= 212^0 20'0$ .

Die weitere Rechnung stellt sich so:

Die Beobachtung, reducirt auf den Erdmittelpunkt, ist demnach:

$$\alpha = 5^h 55^m 10^s 37$$
 ,  $\delta = +73^o 10' 13'' 3$ .

Die Berechnung von do habe ich als nicht nöthig übergangen.

Bei Meridianbeobachtungen, für welche der Stundenwinkel ( $\theta - \alpha$ ) je nachdem die obere oder untere Culmination stattfindet, gleich o° oder 180° wird, gestaltet sich die Berechnung der Parallaxe höchst einfach; indem die oben aufgestellten Formeln die folgende Gestalt annehmen:

Obere Culmination:  

$$\alpha - \alpha' = 0$$

$$\delta - \delta' = \frac{\pi h}{\varrho} \sin (\varphi' - \delta)$$

$$\varrho - \varrho' = \pi h \cos (\varphi' - \delta) \text{ arc 1".}$$
Untere Culmination:  

$$\alpha - \alpha' = 0$$

$$\delta - \delta' = \frac{\pi h}{\varrho} \sin (\varphi' + \delta)$$

$$\varrho - \varrho' = -\pi h \cos (\varphi' + \delta) \text{ arc 1".}$$

Wesentlich anders muss das Problem behandelt werden, wenn die Distanz des Himmelskörpers von der Erde nicht bekannt ist, ein Fall, der bei ersten Bahnbestimmungen eintritt; man kann nun nicht mehr die Beobachtung für Parallaxe corrigiren, sondern man muss den Erdort, der aus den Ephemeriden entlehnt wird und für den Mittelpunkt gilt, entsprechend dem Beobachtungsorte ändern; da aber in der Regel die Sonnenorte der Rechnung zu Grunde gelegt werden, so werde ich die Formeln unmittelbar so stellen, dass man den Sonnenort dem Standpunkte des Beobachters entsprechend verbessert. Wird der Äquator als Fundamentalebene gewählt, was allerdings bei ersten Bahnbestimmungen selten mit Vortheil geschieht, so wird man am besten das folgende Verfahren einschlagen. Man entlehnt die auf ein bestimmtes Äquinoctium bezogenen Längen, Breiten und Entfernungen der Sonne aus der Ephemeride und berechnet auf die früher (pag. 16) gezeigte Weise die rechtwinkligen Coordinaten; sind dieselben X, Y, Z, so sind die Coordinaten des Sonnenmittelpunktes in Bezug auf den Beobachtungsort:

$$X - \xi$$
 $Y - \eta$ 
 $Z - \zeta$ .

Bezeichnet man die für Parallaxe corrigirte Rectascension, Declination und Entfernung der Sonne mit  $A_0$ ,  $D_0$  und  $R_0$ , so wird sein:

$$R_{\rm o}\cos A_{\rm o}\cos D_{\rm o} = R\cos L - \pi h\cos \varphi'\cos \theta$$
 arc 1"  
 $R_{\rm o}\sin A_{\rm o}\cos D_{\rm o} = R\sin L\cos \varepsilon - 19\cdot 3$   $B'' - \pi h\cos \varphi'\sin \theta$  arc 1"  
 $R_{\rm o}\sin D_{\rm o} = R\sin L\sin \varepsilon + 44.5$   $B'' - \pi h\sin \varphi'$  arc 1".

Da die Erde nur unbedeutende Abweichungen aus der Ebene der Ekliptik macht, weshalb die auf diese senkrechte Coordinate ihrer Kleinheit wegen entweder ganz

fortgelassen werden kann oder durch Anbringung von kleinen Correctionen leicht in voller Strenge berücksichtigt wird, so wählt man bei ersten Bahnbestimmungen mit Vortheil die Ekliptik als Fundamentalebene. Die Genauigkeit der jetzigen Beobachtungen wird es gerechtfertigt erscheinen lassen, die aus der Berücksichtigung der Sonnenbreiten entstehenden Correctionen wenigstens bei Planetenbahnbestimmungen mitzunehmen, da durch das folgende von Gauss in Vorschlag gebrachte Verfahren die Sonnenbreiten, mit der Parallaxe vereinigt, leicht in Rechnung gezogen werden können: diese Methode ist jedoch nicht anwendbar, wenn die Breite des beobachteten Objectes der Null gleich ist. Gauss führt nämlich statt des Beobachtungsortes einen andern Ort, den locus fictus, ein, den er dadurch bestimmt, dass in demselben die Sehlinie (die Verbindungslinie zwischen Beobachter und Himmelskörper) die Ekliptik schneidet. Wie man sieht, ist die Breite dieses locus fictus der Bestimmung gemäss gleich Null und projicirt sich der Himmelskörper vom locus fictus und dem Beobachtungsorte aus auf dieselbe Stelle der Himmelskugel. Da das Licht eine bestimmte Zeit braucht, um vom Beobachtungsorte zum locus fictus zu gelangen, so wird dem entsprechend bei Übertragung der Beobachtung auf den neuen Ort an die Zeit derselben eine Correction berücksichtigt werden müssen, über welche das Nöthige weiters beigebracht werden soll.

Die Fundamentalebene ist nun die Ekliptik und es müssen die geocentrischen Coordinaten des Beobachtungsortes auf dasselbe Coordinatensystem bezogen werden. Da man  $\theta$  als geocentrische Rectascension und  $\varphi'$  als Declination des Beobachtungsortes auffassen kann, so wird man einfach diese Coordinaten nach den bekannten Vorschriften in Länge und Breite umsetzen. Diese Berechnung kann mit vier- oder fünfstelligen Tafeln durchgeführt werden. Man hat hierfür (vergl. 11) pag. 14):

$$n \sin N = \sin \varphi'$$

$$n \cos N = \cos \varphi' \sin \theta$$

$$\cos b \sin l = n \cos (N - \varepsilon)$$

$$\cos b \cos l = \cos \varphi' \cos \theta$$

$$\sin b = n \sin (N - \varepsilon),$$

$$32$$

in welchen Formeln l und b die geocentrische Länge und Breite des Zenithes des Beobachtungsortes (Nonagesimus) sind; h bleibt natürlich ungeändert. Nennt man  $L_0$ , B und  $R_0$  die geocentrischen Coordinaten der Sonne, L und R die Coordinaten der Sonne vom locus fictus aus gezählt, und sind h und h die beobachteten Längen und Breiten, h0 die Entfernung des Himmelskörpers vom Beobachter, h0 die Entfernung des ersteren vom locus fictus, so sind die heliocentrischen rechtwinkligen Coordinaten des locus fictus:

 $-R\cos L$   $-R\sin L,$ 

die heliocentrischen rechtwinkligen Coordinaten des Erdcentrums:

- $-R_{\rm o}\cos L_{\rm o}\cos B$
- $-R_{\rm o}\sin L_{\rm o}\cos B$
- $-R_0 \sin B$ ,

die geocentrischen Coordinaten des Beobachtungsortes:

 $h \cos l \cos b$   $h \sin l \cos b$   $h \sin b$ 

wobei aber bemerkt werden muss, dass h, sobald dasselbe in Einheiten des Äquatorhalbmessers der Erde ausgedrückt wird, um die Coordinaten homogen zn machen, mit sin  $\pi$  multiplicirt werden muss. Endlich sind die Coordinaten des Beobachtungsortes vom locus fictus aus:

$$(\varrho - \varrho_0) \cos \lambda \cos \beta$$
  
 $(\varrho - \varrho_0) \sin \lambda \cos \beta$   
 $(\varrho - \varrho_0) \sin \beta$ .

Zwischen diesen Coordinaten bestehen aber offenbar die Relationen:

$$-R\cos L = -(\varrho - \varrho_0)\cos \lambda\cos \beta - R_0\cos L_0\cos B + h\sin \pi\cos l\cos b -R\sin L = -(\varrho - \varrho_0)\sin \lambda\cos \beta - R_0\sin L_0\cos B + h\sin \pi\sin l\cos b o = -(\varrho - \varrho_0)\sin \beta - R_0\sin B + h\sin \pi\sin b.$$
 33)

Multiplicirt man die erste dieser Gleichungen mit sin  $L_{\rm o}$ , die zweite mit — cos  $L_{\rm o}$  und addirt beide, ferner die erste mit — cos  $L_{\rm o}$ , die zweite mit — sin  $L_{\rm o}$  und addirt ebenfalls, so erhält man, nachdem für  $(\varrho - \varrho_{\rm o})$  der Werth aus der dritten Gleichung substituirt worden ist, sofort:

$$R\sin(L-L_{\rm o}) = \frac{R_{\rm o}\sin B}{\lg \beta} \sin(L_{\rm o}-\lambda) + h\sin \pi \left[\cos b\sin(L_{\rm o}-l) - \frac{\sin b}{\lg \beta}\sin(L_{\rm o}-\lambda)\right] \\ R\cos(L-L_{\rm o}) = R_{\rm o}\cos B - \frac{R_{\rm o}\sin B}{\lg \beta}\cos(L_{\rm o}-\lambda) - h\sin \pi \left[\cos b\cos(L_{\rm o}-l) - \frac{\sin b}{\lg \beta}\cos(L_{\rm o}-\lambda)\right],$$
34)

aus welchen Gleichungen R und  $(L-L_0)$  bestimmt werden können. Im Allgemeinen wird der Bogen  $L-L_0$  und der Unterschied  $R-R_0$  klein sein und es wird genügen, nur die ersten Potenzen dieser Grössen in Rechnung zu ziehen; dem entsprechend sind die weiter folgenden Transformationen durchgeführt. Für sehr kleine Werthe von  $\beta$  können die aus der Einführung des locus fictus entstandenen Correctionen sehr merklich werden; in diesen Fällen wird also die Berechnung nach den strengen Formeln 34) nothwendig. Wird  $\beta=0$ , so verliert das Verfahren seine Brauchbarkeit und man muss auf seine Benützung verzichten. Um nun für die gewöhnliche Anwendung geeignete Formeln zu erhalten, entwickelt man aus 34) leicht mit Berücksichtigung der ersten Potenzen der kleinen Grössen:

$$\begin{split} L &= L_{\rm o} + \frac{\sin{(L_{\rm o} - \lambda)}}{\lg{\beta}} \left[ B - \frac{h\pi}{R_{\rm o}} \sin{b} \right] + \frac{h\pi}{R_{\rm o}} \cos{b} \sin{(L_{\rm o} - l)} \\ R &= R_{\rm o} - R_{\rm o} \frac{\cos{(L_{\rm o} - \lambda)}}{\lg{\beta}} \left[ B - \frac{h\pi}{R_{\rm o}} \sin{b} \right] - h\pi \cos{b} \cos{(L_{\rm o} - l)} \right\} \text{ arc 1"}. \end{split}$$

Da  $\log R_{\rm o}$  aus den Ephemeriden unmittelbar entnommen wird, so ist die Kenntnis von  $d \log R_{\rm o}$  wünschenswerther als diejenige von  $d R_{\rm o}$ . Die auf pag. 30 angegebene logarithmische Reihe gibt, wenn man:

$$\frac{R}{R_0} = 1 - m,$$

setzt, zunächst:

$$\log \frac{R}{R_0} = M \left\{ -m - \frac{1}{2} m^2 - \frac{1}{3} m^3 - \cdots \right\}.$$

und, indem man bei den ersten Potenzen stehen bleibt und den oben für m gefundenen Werth substituirt:

$$\log R = \log R_{\rm o} - M \left\{ \frac{\cos (L_{\rm o} - \lambda)}{\lg \beta} \left[ B - \frac{h\pi}{R_{\rm o}} \sin b \right] + \frac{h\pi}{R_{\rm o}} \cos b \cos (L_{\rm o} - l) \right\},$$

wobei, wenn die Correction des briggischen Logarithmus von  $R_0$  in Einheiten der siebenten Decimale gefunden werden soll, zu setzen ist:

$$\log M = 1.32336.$$

Es erübrigt noch, die Zeit zu bestimmen, welche das Licht braucht, um vom Beobachtungsorte zum locus fictus zu gelangen. Aus der dritten Gleichung 33) findet man mit Berücksichtigung der ersten Potenzen:

$$\varrho - \varrho_0 = \frac{R_0}{\sin \beta} \left[ \frac{h\pi}{R_0} \sin b - B \right] \text{ arc 1"}.$$

Da das Licht nach Nyrén's Aberrationsconstante 498.65 Zeitsekunden braucht, um die Entfernung 1 zu durcheilen, so wird die Correction der Beobachtungszeit:

$$dt = \frac{R_o}{\sin \beta} \left[ \frac{h\pi}{R_o} \sin b - B \right] 498^{5}65 \text{ are } 1''.$$

Will man diese Correction in Einheitendes mittleren Sonnentages haben, so wird anzunehmen sein:

$$dt = \frac{R_o}{\sin \beta} \left[ B - \frac{h\pi}{R_o} \sin b \right] C$$
$$\log C = 2n44686 - 10.$$

Die zur Berechnung des locus fictus nöthigen Formeln sind also, übersichtlich zusammengestellt:

$$L = L_{o} + \frac{\sin(L_{o} - \lambda)}{\lg \beta} \left[ B - \frac{h\pi}{R_{o}} \sin b \right] + \frac{h\pi}{R_{o}} \cos b \sin(L_{o} - l)$$

$$\log R = \log R_{o} - M \left\{ \frac{\cos(L_{o} - \lambda)}{\lg \beta} \left[ B - \frac{h\pi}{R_{o}} \sin b \right] + \frac{h\pi}{R_{o}} \cos b \cos(L_{o} - l) \right\}$$

$$dt = \frac{R_{o}}{\sin \beta} \left[ B - \frac{h\pi}{R_{o}} \sin b \right] C$$

$$\log M = 1.32336$$

$$\log C = 2.44686 - 10.$$

Die Correction von  $\log R_0$  wird in Einheiten der siebenten, die von dt in Einheiten des mittleren Sonnentages erhalten.

Als Beispiel wähle ich die Reduction einer Beobachtung des Planeten Elpis auf den locus fictus; die Grundlage der Rechnung bildeten nachstehende Werthe:

1868 Mai 18 10<sup>h</sup> 33<sup>m</sup> 9<sup>s</sup> mittl. Zeit Josefstadt = Mai 18·43 1465\*) mittl. Zeit Berlin

$$\begin{array}{lll} \lambda = 258^{\circ} \ 58'5 & \beta = + \ 12^{\circ} \ 48'3 \\ L_{0} = \ 58^{\circ} \ 9' \ 2''10 & \beta = - \ 0''36 & \log R_{0} = 0.005 \ 2850 \\ \theta = 215^{\circ} \ 7'5 & \phi' = 48^{\circ} \ 1'5 & \log h\pi = 0.9460. \end{array}$$

Die Bestimmung der Länge und Breite des Zenithes des Beobachtungsortes gab:

$$l = 185^{\circ} 57'$$
  $b = 56^{\circ} 38'$ .

<sup>\*)</sup> Für die Verwandlung der in Stunden, Minuten und Sekunden angesetzten Beobachtungszeit wird man den zweiten Theil der Tafel XIX im zweiten Bande mit Vortheil benützen können.

Es fand sich weiter:

Die Correction, welche an die Beobachtungszeit anzubringen ist, findet man:

cosec 
$$\beta$$
 0.654
$$\log \frac{dt}{C} \quad r_{n}543$$

$$dt \quad + 0.000 \text{ Oo1},$$

also so klein, dass dieselbe ohne Nachtheil vernachlässigt werden könnte. Man hat dem zufolge anzuwenden:

$$T = 1868 \text{ Mai } 18.43 \text{ 1466}$$
 $L = 58^{\circ} 8' 46''35$ 
 $\log R = 0.005 2250.$ 

# Anhang.

Ein mit der Parallaxencorrection sehr verwandtes Problem, welches sich bei Bahnbestimmungen häufig darbietet, ist die Wegschaffung der Sonnenbreite aus der Rechnung, wenn die Distanzen  $\varrho$  genähert bekannt sind; wie dies ohne Kenntnis des Abstandes auf eine strenge Weise geschieht, ist eben gezeigt worden. Wird die Sonnenbreite, wie früher, B genannt, so ist der verticale Abstand des Erdmittelpunktes von der Ekliptik — R sin B. Legt man nun durch den Erdmittelpunkt und das beobachtete Object vertical auf die Ekliptik eine Ebene und nimmt in derselben ein Coordinatensystem an, dessen Anfangspunkt der Erdmittelpunkt ist, und dessen X-Achse in der Durchschnittslinie dieser Ebene mit der Ekliptik liegt, so ist die x- und y-Coordinate des beobachteten Objectes, dessen geocentrische Breite mit  $\beta$  bezeichnet sei:

$$x = \varrho \cos \beta, \qquad y = \varrho \sin \beta.$$

Die Coordinaten des auf die Ekliptik projicirten Erdmittelpunktes, auf welchen die Beobachtung bezogen werden soll, sind:

$$x' = 0, \qquad y' = R \sin B,$$

daher die Coordinaten des beobachteten Objectes in Bezug auf den Projectionspunkt:

$$x'' = \varrho'' \cos (\beta + d\beta) = x = \varrho \cos \beta$$
  
$$y'' = \varrho'' \sin (\beta + d\beta) = y - y' = \varrho \sin \beta - R \sin B.$$

Multiplicirt man die erste Gleichung mit —  $\sin \beta$ , die zweite mit  $\cos \beta$  und addirt, so findet sich sofort:

$$\varrho'' \sin (d\beta) = -R \cos \beta \sin B.$$

Bei der Kleinheit von B wird es aber genügen, die ersten Potenzen der Änderungen mitzunehmen, man wird daher haben:

$$d\beta = -\frac{RB}{\rho}\cos\beta. \qquad 1)$$

Die Länge bleibt natürlich ungeändert. Da R stets wenig von der Einheit verschieden ist, so kann mit hinreichender Genauigkeit die Reduction der beobachteten Breite berechnet werden nach:

$$d\beta = -\frac{\cos\beta}{\varrho} B. \qquad 2)$$

Man wird ohne Schwierigkeit bemerken, dass die stets unbedeutende Änderung der Distanz keinen merkbaren Einfluss auf die Beobachtungszeit ausüben kann.

Digitized by Google

### II. Abschnitt. Die Coordinaten in ihrem Verhältnisse zur Zeit.

## 1. Kepler's Gesetze.

Die bisherigen Erfahrungen lehren, dass jeder Körper im Raume auf jeden anderen eine Fernwirkung ausübt, welche sich als eine Anziehung äussert. Nach Newton's den Erscheinungen im Allgemeinen genügender Hypothese über das Mass dieser Kraft, wirkt dieselbe proportional der Masse des Körpers und umgekehrt proportional dem Quadrate der Entfernung. Es soll nicht untersucht werden, in wie weit diese Annahme über das Bild der Kraft berechtigt ist, ich führe hier nur an, dass diese Voraussetzungen selbst bei den genauesten Untersuchungen sich auf das Beste erproben; es ist also das Resultat der Kraft mindestens der Hauptsache nach richtig erfasst.

Das Problem der Bahnbestimmung muss demnach davon ausgehen, die Gesetze abzuleiten, welche sich für die Bewegung der Himmelskörper aus dem Newtonschen Attractionsgesetze ergeben. Vorläufig soll die Untersuchung auf den einfachsten Fall, das Problem zweier Körper, beschränkt werden: diese Einschränkung ist in Rücksicht auf die Massenvertheilung in unserem Sonnensysteme bei ersten Bahnbestimmungen gestattet; ferner können die Körper wegen ihrer nahezu sphärischen Gestalt als materielle Punkte betrachtet werden. Diese letztere Annahme wird überdies später bei den für die Untersuchung der Präcession und Nutation nöthigen Entwicklungen näher begründet werden.

Da die zu lösende Aufgabe dem Sonnensysteme angehört, so kann man, um für die in Betracht kommenden Kräfte ein Mass festzusetzen, als Einheit die Wirkung der Sonne einführen, welche als eine wesentlich positive Grösse durch  $k^2$  bezeichnet werden soll. Weil nun die Kraft durch ihre Wirkung in einer gewissen Zeit gemessen wird, gleichzeitig aber auch eine Function der Entfernung ist, so muss bestimmt werden, zu welcher Entfernung die Wirkung in der Zeiteinheit gehört. Man hat sich geeinigt, unter  $k^2$  die Wirkung der Sonne zu verstehen, die sie im Verlaufe der Zeiteinheit (mittlerer Sonnentag) in der Entfernung I (mittlere Entfernung der Erde von der Sonne) ausübt. Über die Bestimmung dieser Grösse aus den Beobachtungen und die hierbei zu berücksichtigenden Voraussetzungen wird das Nöthige weiter unten folgen.

Um die Differentialgleichungen für die Bewegung zweier Massenpunkte M und m zu erhalten, soll ein festes rechtwinkliges Coordinatensystem angenommen werden; die Coordinaten des Massenpunktes M seien  $\xi'$ ,  $\eta'$  und  $\zeta'$ , die von m aber  $\xi$ ,  $\eta$ ,  $\zeta$ ; die Entfernung beider Massenpunkte r wird dann offenbar bestimmt sein durch:  $r^2 = (\xi' - \xi)^2 + (\eta' - \eta)^2 + (\zeta' - \zeta)^2,$ 

und die anziehende Wirkung beider Körper aufeinander nach dem Newton'schen Attractionsgesetze:

mit welcher Kraft beide Körper sich einander zu nähern streben. Um nun das d'Alembert'sche Princip anwenden zu können, nach welchem die bewegende Kraft dem Producte der bewegten Masse in die Beschleunigung gleich gesetzt werden muss, wird man vorerst die Gesammtkraft in die Componenten nach den Achsen zu zerlegen haben. Bezeichnet man mit (xr), (yr) und (zr) die Winkel, welche die von M nach m gezogen gedachte Linie r mit den positiven Coordinatenachsen einschliesst und deren Cosinus offenbar durch:

$$\cos(xr) = \frac{\xi - \xi'}{r}, \qquad \cos(yr) = \frac{\eta - \eta'}{r}, \qquad \cos(zr) = \frac{\zeta - \zeta'}{r},$$

bestimmt sind, so erhält man der Reihe nach die auf den Massenpunkt M wirkenden Kraftcomponenten:

$$\begin{split} &\frac{m\,M}{r^2}\cos\left(xr\right) = \frac{m\,M}{r^3}\; (\xi - \xi') \\ &\frac{m\,M}{r^2}\cos\left(yr\right) = \frac{m\,M}{r^3}\; (\eta - \eta') \\ &\frac{m\,M}{r^2}\cos\left(zr\right) = \frac{m\,M}{r^3}\; (\zeta - \zeta'), \end{split}$$

welche nach dem d'Alembert'schen Principe den Ausdrücken:

$$M \frac{d^2 \xi'}{dt^2}, \qquad M \frac{d^2 \eta'}{dt^2}, \qquad M \frac{d^3 \zeta'}{dt^2},$$

gleich zu setzen sind, also für die Bewegungsgleichungen des Massenpunktes M die Ausdrücke:

$$\frac{d^2\xi'}{dt^2} = \frac{m}{r^3} \left( \xi - \xi' \right), \qquad \frac{d^2\eta'}{dt^2} = \frac{m}{r^3} \left( \eta - \eta' \right), \qquad \frac{d^2\zeta'}{dt^2} = \frac{m}{r^3} \left( \zeta - \zeta' \right).$$

Um die Bewegungsgleichungen für den zweiten Massenpunkt zu erhalten, wird man zu beachten haben, dass die Anziehung in der Richtung von m nach M wirkt, daher bei der Zerlegung nach den Componenten die oben benützten Cosinusfactoren mit umgekehrtem Zeichen einzuführen sind. Man gelangt dann durch den früher gezogenen ganz ähnliche Schlüsse zu den folgenden für m geltenden Bewegungsgleichungen:

$$\frac{d^2\xi}{dt^2} = \frac{M}{r^3} \left( \xi' - \xi \right), \qquad \frac{d^2\eta}{dt^2} = \frac{M}{r^3} \left( \eta' - \eta \right), \qquad \frac{d^2\zeta}{dt^2} = \frac{M}{r^3} \left( \zeta' - \zeta \right).$$

Führt man nun ein rechtwinkliges Coordinatensystem ein, welches seinen Anfangspunkt in *M* hat und dessen Coordinaten durch:

$$\xi - \xi' = x, \quad \eta - \eta' = y, \quad \zeta - \zeta' = z,$$

dargestellt werden und berücksichtigt, dass:

$$\frac{d^2\xi}{dt^2} - \frac{d^2\xi'}{dt^2} = \frac{d^2x}{dt^2}, \qquad \frac{d^2\eta}{dt^2} - \frac{d^2\eta'}{dt^2} = \frac{d^2y}{dt^2}, \qquad \frac{d^2\zeta}{dt^2} - \frac{d^2\zeta'}{dt^2} = \frac{d^2z}{dt^2},$$

$$r^2 = x^2 + y^2 + z^2.$$

wird, so gibt die Subtraction der obigen Bewegungsgleichungen, wenn man statt M, der obigen Definition entsprechend  $k^2$ , demnach für m den Werth  $mk^2$  einsetzt, also m in Theilen der Sonnenmasse ausdrückt, die Bewegungsgleichungen des Himmelskörpers in Bezug auf den Sonnenmittelpunkt wie folgt:

$$\frac{d^{2}x}{dt^{2}} + k^{2}(1 + m) \frac{x}{r^{3}} = 0$$

$$\frac{d^{2}y}{dt^{2}} + k^{2}(1 + m) \frac{y}{r^{3}} = 0$$

$$\frac{d^{2}z}{dt^{2}} + k^{2}(1 + m) \frac{z}{r^{3}} = 0.$$
1)

Die nun vorzunehmende Integration dieser drei linearen Differentialgleichungen zweiter Ordnung wird auf sechs willkürliche Constanten führen, welche die Elemente der Bahn sind und aus den Beobachtungen bestimmt werden müssen.

Multiplicirt man die erste Gleichung mit — y, die zweite mit x und addirt, so erhält man sofort einen Ausdruck, der als ein vollständiges Differential erscheint; es wird nämlich:

$$x\frac{d^2y}{dt^2}-y\frac{d^2x}{dt^2}=\frac{d\left\{x\frac{dy}{dt}-y\frac{dx}{dt}\right\}}{dt}=0.$$

Multiplicirt man dann die erste Gleichung mit z, die dritte mit — x und addirt, und verbindet ebenso die zweite und dritte Gleichung in 1) nach Multiplication der ersten mit — z, der letzten mit y, so finden sich nach der Integration folgende drei Gleichungen:

$$x \frac{dy}{dt} - y \frac{dx}{dt} = k_1$$

$$z \frac{dx}{dt} - x \frac{dz}{dt} = k_2$$

$$y \frac{dz}{dt} - z \frac{dy}{dt} = k_3;$$
2)

 $k_1$ ,  $k_2$  und  $k_3$  stellen Integrationsconstanten vor. Werden nun die Gleichungen 2) der Reihe nach mit z, y und x multiplicirt und addirt, so erhält man sofort:

$$k_1z + k_2y + k_3x = 0.$$
 3)

Diese Gleichung gehört einer Ebene an, welche durch den Anfangspunkt der Coordinaten (Sonnenmittelpunkt) geht, drückt also in analytischer Form das erste Kepler'sche Gesetz aus, welches lautet: Ein um die Sonne als Attractionscentrum sich bewegender Himmelskörper beschreibt seine Bahn in einer Ebene, die durch den Sonnenmittelpunkt geht. Da bei Ableitung dieser Relation die das Attractionsgesetz enthaltenden zweiten Glieder in den Gleichungen 1) links vom Gleichheitszeichen eliminirt wurden, so ist das erste Kepler'sche Gesetz allen Centralbewegungen eigen. Der Gleichung 3) kann die Form

$$z + C_1 y + C_2 x = 0, \qquad 4$$

ertheilt werden, weshalb offenbar zur Definirung der Bewegungsebene zwei willkürliche Integrationsconstanten genügen, die in jedem speciellen Fall aus den Beobachtungen bestimmt werden müssen. Für die weiteren Integrationen wird es sich als zweckmässig erweisen, von dem Resultate der Gleichung 3) Gebrauch zu machen und sofort die Bahnebene als die XY Ebene in die Gleichungen 1) einzuführen; dann sind z und dessen Ableitungen gleich Null zu setzen. Es liegen demnach für die weitere Behandlung die folgenden beiden Differentialgleichungen vor:

$$\begin{cases} \frac{d^3x}{dt^2} + k^2 (1+m) \frac{x}{r^3} = 0 \\ \frac{d^3y}{dt^2} + k^2 (1+m) \frac{y}{r^3} = 0, \end{cases}$$
 5)

welche bei der Integration nunmehr auf vier willkürliche Integrationsconstanten führen werden. In der That sind zwei von den sechs ursprünglichen Integrationsconstanten in der Gleichung 4) aufgetreten.

Behandelt man die beiden letzten Gleichungen wie früher, so resultirt:

$$x \frac{dy}{dt} - y \frac{dx}{dt} = C_3, \qquad 6)$$

wobei  $C_3$  die dritte Integrationsconstante ist. Weil das Differential des Sectors dS, je nachdem man polare oder rechtwinklige Coordinaten benützt, ausgedrückt ist durch:

$$2 dS = r^2 dv = x dy - y dx,$$

so folgt sofort aus 6):

$$2 dS = r^2 dv = x dy - y dx = C_3 dt.$$
 7

Die Integration ergibt, wenn durch S eine Sectorfläche dargestellt wird:

$$2S = C_3t + C_4;$$
 8)

 $C_4$  ist die vierte Integrationsconstante. Diese Gleichung spricht das zweite Kepler'sche Gesetz aus, welches aus denselben Gründen wie das erste von dem Attractionsgesetze unabhängig und demnach allen Centralbewegungen eigen ist, nämlich: Die durch den Radius vector eines bestimmten Himmelskörpers beschriebenen Flächen sind den Zeiten, in welchen sie überstrichen werden, direct proportional. Die Integrationsconstante  $C_4$  kann als jene doppelte Sectorfläche aufgefasst werden, die zwischen einem als fixe Ausgangslinie zu wählenden und dem für die Zeit t=0 stattfindenden Radius vector eingeschlossen ist.

Aus den Gleichungen 5) können noch andere Relationen abgeleitet werden, welche die restlichen zwei Integrationen ausführen lassen; indem man die erste mit 2 dx : dt, die zweite mit 2 dy : dt multiplicirt, erhält man nach der Addition der Producte:

$$2\left\{\frac{dx}{dt}\frac{d^2x}{dt^2}+\frac{dy}{dt}\frac{d^2y}{dt^2}\right\}+\frac{2k^2(1+m)}{r^3}\left\{x\frac{dx}{dt}+y\frac{dy}{dt}\right\}=0.$$

Nun folgt aber aus der Gleichung:

$$r^2=x^2+y^2,$$

durch Differentiation:

$$r\frac{dr}{dt} = x\frac{dx}{dt} + y\frac{dy}{dt}, \qquad 9)$$

daher man leicht findet:

$$\frac{d\left\{\left(\frac{dx}{dt}\right)^2+\left(\frac{dy}{dt}\right)^2\right\}}{dt}+\frac{2k^2(1+m)}{r^2}\cdot\frac{dr}{dt}=0.$$

Wird nun mit dt multiplicirt, so gibt die Integration dieses Ausdruckes:

$$\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 - \frac{2k^2(1+m)}{r} = C_5, \quad 10$$

womit die fünfte Integrationsconstante eingeführt erscheint. Man wird beachten, dass die zwei ersten Glieder zusammen das Quadrat der Geschwindigkeit darstellen; bezeichnet man dieselbe mit g, so resultirt aus 10):

$$g = \sqrt{\frac{C_5 + \frac{2 k^2 (1 + m)}{r}}{r}}, \quad \text{II}$$

welche Gleichung später eine interessante Folgerung gestatten wird. Die Elimination des Quadrates der Geschwindigkeit aus 10) durch Benützung des Quadrates der Gleichung 6) (pag. 45) lasst zunächst für das letztere:

$$C_3^2 = x^2 \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 + y^2 \left(\frac{dx}{dt}\right)^2 - 2 xy \frac{dx}{dt} \cdot \frac{dy}{dt} = (x^2 + y^2) \left\{ \left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 \right\} - \left\{ x \frac{dx}{dt} + y \frac{dy}{dt} \right\}^2,$$
 und nach 9) (pag. 45):

$$\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 - \left(\frac{dr}{dt}\right)^2 = \frac{C_3^2}{r^2},$$

finden; subtrahirt man dieses Resultat von der-Gleichung 10), so ist die gewünschte Elimination erreicht und man hat:

$$\left(\frac{dr}{dt}\right)^2 = \frac{1}{r^2} \left\{ C_5 r^2 + 2 k^2 (1 + m) r - C_3^2 \right\},$$

oder:

$$\pm dt = \frac{r dr}{\sqrt{C_5 r^2 + 2 k^2 (1 + m) r - C_3^2}}, \quad 12$$

wobei das Doppelzeichen durch die Radicirung auftritt. Die Gleichung 12) kann offenbar in geschlossener Form integrirt werden, und würde dann die sechste und letzte Integrationsconstante einführen; weil jedoch die hieraus resultirenden Ausdrücke anderweitig bequemer erlangt werden können, so soll diese Integration hier nicht vorgenommen werden. Will man durch die sechste Integration sogleich die Gestalt der Curve, welche der Himmelskörper beschreibt, erhalten, so wird man dv als Function von r und dr darstellen müssen.

Aus der Gleichung 7) (pag. 45) folgt:

$$dt = \frac{r^2 dv}{C_3},$$

somit gibt die Gleichung 12) die Relation

$$\pm dv = \frac{C_3 dr}{\sqrt{C_5 r^2 + 2k^2 (1+m)r - C_3^2}}, \quad 13$$

aus welcher durch die letzte Integration die Form der Curve erhalten werden kann; hierbei wird auch die Zweideutigkeit des Zeichens wegfallen. Um die Integration leichter ausführen zu können, wird es sich empfehlen, die Constanten  $C_3$  und  $C_5$  durch zwei andere Grössen, a und e, zu ersetzen, welche mit den ersteren in folgender Verbindung stehen sollen:

$$C_5 = -\frac{k^2(1+m)}{a}, \qquad C_3^2 = a(1-e^2)k^2(1+m).$$
 14)

Die Substitution dieser Grössen in 13) lässt leicht finden:

$$\pm dv = \frac{a \sqrt{1 - e^2} dr}{r \sqrt{2ra - r^2 - a^2 (1 - e^2)}}$$

Multiplicirt man Zähler und Nenner mit  $\frac{\sqrt{1-e^2}}{er}$ , so erhält man

$$\pm dv = \frac{\frac{a (1 - e^2)}{er^2} dr}{\sqrt{1 - \left\{\frac{a (1 - e^2)}{er} - \frac{1}{e}\right\}^2}}.$$

Setzt man nun:

$$x = \frac{a(1-e^2)}{er} - \frac{1}{e}$$
, also:  $dx = -\frac{a(1-e^2)}{er^2} dr$ , 15)

so ergibt sich:

$$\pm dv = -\frac{dx}{\sqrt{1-x^2}} = d (\operatorname{arc} \cos x).$$

Hieraus folgt durch Integration:

$$\pm v = \arccos x \mp \lambda, \qquad 16)$$

welche Gleichung in  $\lambda$  die sechste und letzte Integrationsconstante enthält. Letztere wurde, mit dem doppelten Vorzeichen versehen, angesetzt; es ist dies in der That gestattet, wenn man für einen speciellen Fall eine diesbezügliche feste Wahl trifft. Aus der Gleichung 16) folgt:

$$\cos (v + \lambda) = x = \frac{1}{e} \left\{ \frac{a \left(1 - e^2\right)}{r} - 1 \right\}, \qquad 17$$

wobei aber das Doppelzeichen weggelassen wurde, da:

$$\cos (v + \lambda) = \cos (-v - \lambda),$$

ist. Bestimmt man aus der Relation 17) den Werth von r, so findet sich:

$$r = \frac{a (1 - e^2)}{1 + e \cos (\sigma + \lambda)}.$$
 18)

Dieser Ausdruck ist aber die allgemeine Gleichung der Kegelschnitte in den polaren Coordinaten, deren Anfangspunkt in einem Brennpunkte liegt; r stellt den Radiusvector vor,  $(v + \lambda)$  den Winkel, welchen die grosse Achse mit dem Leitstrahle r einschliesst; hierbei ist derjenige Theil der grossen Achse für die Zählung massgebend, welcher zwischen dem Anfangspunkte der Coordinaten und dem zunächstliegenden Scheitel des Kegelschnittes (Perihel) eingeschlossen ist.

Die Gleichung 18) drückt das dritte Kepler'sche Gesetz aus, nämlich: die Bahnen der Himmelskörper sind Kegelschnittslinien, in deren einem Brennpunkte die Sonne sich befindet. Kepler hat dasselbe in der Beschränkung auf Ellipsen ausgesprochen.

a ist die halbe grosse Achse und e die Excentricität des Kegelschnittes, der Parameter p ist bestimmt durch:

$$p = a (1 - e^2).$$
 19)

Derjenige Brennpunkt, welcher im Sonnencentrum liegt, bildet den Anfangspunkt des Coordinatensystems. Die Gerade, welche mit der grossen Achse des Kegelschnittes zusammenfällt, wird als die Apsidenlinie, die zwei Durchschnittspunkte dieser Geraden mit der Bahn werden je nach der grösseren oder kleineren Entfernung vom Sonnenmittelpunkte als Aphel oder Perihel bezeichnet; ist q der lineare Abstand des Perihels vom Sonnenmittelpunkte, so besteht die Relation:

$$p = q (1 + e).$$
 20)

Zählt man den Winkel v vom Perihel aus, so ist die in 18) auftretende Integrationsconstante λ der Null gleich; in diesem Falle erhält v den Namen der wahren Anomalie und die Gleichung 18) nimmt die Gestalt an:

$$r = \frac{p}{1 + e \cos v} \cdot$$
 21)

Anlässlich dieser Definition kann man anführen, dass bis zum Anfange des jetzigen Jahrhunderts die wahre Anomalie in elliptischen Bahnen vom Aphel gezählt wurde; die jetzt allgemein angenommene von Gauss in der Theoria motus eingeführte Zählweise vom Perihel ist vermöge ihrer gleichmässigen Anwendung auf alle Kegelschnitte consequenter.

Mit Rücksicht auf die nunmehr erlangte Kenntnis der Bahngestalt wird das Integral 8) (pag. 45) eine einfache Bestimmung der Constante k gestatten, sobald man für die Zeit- und Masseinheit bestimmte Annahmen macht; über die Masseneinheit (Sonnenmasse == 1) ist bereits verfügt. Ist T die aus den Beobachtungen abzuleitende Umlaufszeit eines Planeten, die in mittleren Sonnentagen ausgedrückt werden soll (hiermit ist der mittlere Sonnentag als Zeiteinheit fixirt), ferner a und b die halbe grosse und kleine Achse seiner Bahn, so beschreibt der Radius vector r in der Zeit T die ganze Ellipsenfläche; dieselbe ist aber bekanntlich:

$$ab\pi = \pi a^2 \sqrt{1 - e^2}. \qquad 22$$

Nun gibt das Integral 8) (pag. 45) für die Zeit t1 und t2 die Werthe:

$$2 S_1 = C_3 t_1 + C_4$$
$$2 S_2 = C_3 t_2 + C_4.$$

Entspricht der Zeitunterschied  $t_2$  —  $t_1$  einem Umlaufe T, so ist auch  $S_2$  —  $S_1$  die gesammte Ellipsenfläche und man hat, wenn für  $C_3$  der Werth nach Gleichung 14) (pag. 46) eingeführt wird:

$$2\pi a^2 \sqrt{1-e^2} = \sqrt{a} \sqrt{1-e^2} k \sqrt{1+m} T,$$

oder:

$$k = \frac{2 a^{3/2} \pi}{T \sqrt{1+m}} \cdot 23$$

Entlehnt man T und m den Elementen der Erdbahn und setzt hierbei die halbe grosse Achse der Erdbahn der Einheit gleich, womit die Masseinheit fixirt wird, so ist k vollständig bestimmt durch:  $k = \frac{2\pi}{T\sqrt{(1+m)}}.$ 24)

Für k gelten demnach die folgenden Einheiten gleichzeitig:

Einheit der Zeit: der mittlere Sonnentag.

Einheit des Weges: die mittlere Entfernung der Erde von der Sonne.

Einheit der Masse: die Sonnenmasse.

Gauss hat in der Theoria motus die Bestimmung der Grösse k, die man als Attractionsconstante bezeichnen kann, unter den Annahmen:

$$T = 365.256 3835$$
 mittlere Sonnentage  $m = 1:354 710$ ,

nach der Formel 24) durchgeführt und gefunden:

$$k = 0.017 \ 202 \ 098 \ 95$$
  
 $\log k = 8.235 \ 581 \ 441 \ 4 - 10$   
 $\log k'' = 3.550 \ 006 \ 574 \ 6$ ;

hierbei ist gesetzt:

$$k' = \frac{k}{2\pi c \cdot k'}$$

Über T und m könnten gegenwärtig voraussichtlich genauere Annahmen gemacht werden, welche allerdings die Grösse k nur in geringem Masse abändern würden. Diese Variabilität von k hätte jedoch manche Unzukömmlichkeiten im Gefolge, weshalb man sich dahin geeinigt hat, an dieser Grösse keine Abänderungen vorzunehmen, sondern sie als absolute Constante gelten zu lassen; um aber mit der Gleichung 23) nicht in Widerspruch zu gerathen, bestimmt man die mittlere Entfernung der Erde von der Sonne nach:

$$a = \left(\frac{k T \sqrt{1+m}}{2 \pi}\right)^{2/3},$$

welche Grösse sich somit in Etwas von der Einheit unterscheiden wird. So findet sich z. B., wenn man nach Le Verrier die mittlere siderische Bewegung der Erde in einem julianischen Jahre (365·25 mittlere Sonnentage) = 1295977" 4427 annimmt und die Masse m = 1.330 000 setzt:

$$\log a = 0.00000000000$$

Infolge dieser Festsetzung gilt daher nicht mehr die mittlere Entfernung der Erde von der Sonne als Einheit der Entfernung, sondern diese erscheint durch die Gauss'sche Attractionsconstante festgelegt und würde als jene mittlere Entfernung bezeichnet werden müssen, in welcher unter der Annahme des obigen Attractionsgesetzes ein Massenpunkt von der Masse 1:354 710 in 365·2563 835 mittleren Sonnentagen um die Sonne geführt würde. Diese Definition lässt sich aber wesentlich vereinfachen, wenn man die Umlaufszeit entsprechend der gemachten Massenannahme modificirt; man hat dann:

$$T' = T\sqrt{1+m}$$
, oder:  $T' = \frac{2\pi}{k}$ .

und ich wäre geneigt, für die Einheit der Entfernung im Sonnensysteme die folgende Bestimmung festzustellen: Als Einheit der Entfernung hat man den Radius einer Kreisbahn zu betrachten, in welcher ein Punkt von unendlich kleiner Masse unter der Annahme des numerischen Werthes der Gauss'schen Attractionsconstante k den Umlauf in  $\frac{2\pi}{k}$  mittleren Sonnentagen vollenden würde; hierhei ist anzunehmen:

$$\log k = 8.235 581 441 400 000$$

$$\log \frac{2\pi}{k} = \log T = 2.562 598 426 958 115$$

$$T = 365.256 898 400 519 \text{ mittl. Sonnentage.}$$

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Diese strenge Definition der Masseinheit wird in der Folge durchaus festgehalten werden. Der allgemein übliche und auch im vorliegenden Werke gebrauchte Ausdruck, dass die mittlere Entfernung der Erde von der Sonne als Masseinheit gilt, wird in dem Sinne der durch die obige Definition festgestellten Einheit zu verstehen sein.

Die Gleichung 23) (pag. 48) erlaubt unmittelbar die Ableitung des vierten und letzten Kepler'schen Gesetzes. Da die Constante k für alle Planeten identisch gefunden werden muss, so wird auch die Gleichung:

$$\frac{a^{3/2}}{T\sqrt{1+m}} = \frac{a_1^{3/2}}{T_1\sqrt{1+m_1}},$$

$$T_1^2: T^2 = \frac{a_1^3}{1+m_1}: \frac{a^3}{1+m},$$

oder :

bestehen. Setzt man hier die in unserem Sonnensysteme kleinen Grössen m und m<sub>1</sub> der Null gleich, so erhält man das vierte Kepler'sche Gesetz in der von Kepler aufgestellten Fassung, nämlich: Die Quadrate der Umlaufszeiten verhalten sich wie die Würfel der grossen Achsen. Kepler hat also durch sein letztes Gesetz nur einen Näherungsausdruck gefunden, der aber bei der Kleinheit der Planetenmassen nicht allzu sehr von der Wahrheit verschieden ist.

Die Gleichung 11) (pag. 46) gestattet, wie schon oben bemerkt wurde, eine sehr interessante Folgerung. Setzt man für  $C_5$  den Werth nach 14) (pag. 46), so resultirt für die Geschwindigkeit des Himmelskörpers der Ausdruck:

$$g = h \sqrt{1+m} \sqrt{\frac{2}{r} - \frac{1}{\theta}}.$$
 25)

Weil nun  $\frac{1}{a}$  positiv für die Ellipse, Null für die Parabel, negativ für die Hyperbel ist, so wird die Bahn eine Ellipse, Parabel oder Hyperbel sein, jenachdem die Geschwindigkeit kleiner, gleich oder grösser ist als:

$$k\sqrt{1+m}\sqrt{\frac{2}{r}}$$

Wegen des geringen Unterschiedes zwischen dem Factor  $\sqrt{1+m}$  und der Einheit wird man auch sagen dürfen, dass die Gattung des Kegelschnittes durch die Geschwindigkeit in der Entfernung r bestimmt ist. Die Bahn wird also sein:

eine Ellipse, wenn 
$$g < k \sqrt{\frac{2}{r}}$$

» Parabel »  $g = k \sqrt{\frac{2}{r}}$ 

» Hyperbel »  $g > k \sqrt{\frac{2}{r}}$ 

welche Relationen von der Richtung der Bewegung unabhängig sind.

#### 2. Die Relationen zwischen der Zeit und dem Orte in der Bahn.

Die Hilfsmittel, um für eine beliebige Zeit den Ort eines Himmelskörpers in der Bahn berechnen zu können, sind zwar durch die bezüglichen im vorigen Kapitel ausgeführten sechs Integrationen vollständig gegeben, aber nach nicht in eine Form gebracht, die dem praktischen Bedürfnisse entsprechen würde. Die für die folgenden Untersuchungen massgebende Gleichung 7) (pag. 45) wird sich mit Rücksicht auf Gleichung 14) (pag. 46) schreiben lassen:

$$r^2dv = k \sqrt{p(1+m)} dt.$$

Nun ist aber nach dem Resultate der Gleichung 21) (pag. 48), weil die Curve ein Kegelschnitt ist:

 $r^2 = \frac{p^2}{(1+e\cos v)^2};$ 

schreibt man der Kürze halber:

$$(k) = k \sqrt{1 + m},$$

und integrirt rechts vom Gleichheitszeichen in der Gleichung 1), so findet sich sofort:

$$\frac{(k) t}{v^{3/2}} = \int_{(1 + e \cos v)^2}^{dv},$$
 2)

welchem Ausdrucke nach erfolgter Integration noch eine Constante hinzuzufügen ist, welche die Constante  $C_4$  gewissermassen ersetzt. Die nächste Aufgabe besteht in der Ausführung der in der Gleichung 2) angezeigten Integration; um diese in übersichtlicher Weise für alle Kegelschnittsgattungen durchführen zu können, sollen mit dem Ausdrucke unter dem Integral einige Transformationen vorgenommen werden. Setzt man:

$$\tau = \operatorname{tg} \frac{1}{2} v, \quad d\tau = \frac{dv}{2 \cos \frac{1}{2} v^2} = \frac{1 + v^2}{2} dv,$$

$$\cos v = \frac{1 - v^2}{1 + v^2}, \quad dv = \frac{2 dv}{1 + v^2},$$
3)

so wird:

$$\frac{(k) t}{2 p^{3/2}} = \int_{\{1 + e + t^2 (1 - e)\}^2}^{(1 + t^2) dt} \cdot$$

Schreibt man überdies:

$$\varepsilon = \frac{1 - e}{1 + e},\tag{4}$$

und multiplicirt beiderseits mit  $(1 + e)^2$ , so erhält man:

$$\frac{(k) \ t \ (1+\epsilon)^2}{2 \ p^{3/2}} = \int_{(1+\epsilon \tau^2)^2}^{d\tau} + \int_{(1+\epsilon \tau^2)^2}^{\tau^2 \ d\tau} + \int_{(1+\epsilon \tau^2)^2}^{\tau^2 \ d\tau} \cdot$$
 5)

Die Integration dieser Gleichung ist sofort durchführbar, wenn  $\varepsilon$  der Null gleich ist, was mit der Annahme e = 1 übereinkommt; für die Parabel nimmt sie somit die Gestalt an:

$$\frac{(k) t}{q^{3/2} \sqrt{2}} = \tau + \frac{1}{4} \tau^3 + J, \qquad 6$$

wobei durch J die Integrationsconstante dargestellt ist.

Ehe ich aber die Integration für den allgemeinen Fall vornehme, will ich einige Reductionsformeln entwickeln, deren man zur Zurückführung des Ausdruckes 5) auf das Grundintegral:

$$\int_{\overline{1+8\tau^2}}^{\underline{d\tau}},$$

bedarf. Es ist offenbar:

$$\int_{\frac{(a+bx^2)^2}{(a+bx^2)^2}}^{\frac{x^2dx}{(a+bx^2)^2}} \cdot \frac{x}{-ab}$$

Wendet man auf den letzteren Ausdruck die Integration durch Theilung an und beachtet, dass:

$$d\frac{1}{a+bx^2} = \frac{-2 bx dx}{(a+bx^2)^2},$$

ist, so wird sofort gefunden:

$$\int \frac{x^2 dx}{(a+bx^2)^2} = -\frac{x}{2b(a+bx^2)} + \frac{1}{2b} \int \frac{dx}{a+bx^2}, \quad 7$$

womit das zweite Glied des Ausdruckes 5) leicht auf das obige Grundintegral reducirt werden kann. Zur Reduction des ersten Gliedes beachte man, dass:

$$d\frac{a bx}{a + bx^2} = -\frac{(a bx)^2 dx}{(a + bx^2)^2} + \frac{a b dx}{a + bx^2},$$

ist; schreibt man im ersten Gliede:

$$(2 bx)^2 = 4 (a + bx^2) b - 4 ab$$

so hat man auch:

$$d\frac{a^2b^2}{a+bx^2} = -\frac{a^2b^2dx}{a+bx^2} + 4ab\frac{dx}{(a+bx^2)^2}$$

Hieraus findet sich leicht durch Integration:

$$\int \frac{dx}{(a+bx^2)^2} = \frac{x}{2 a (a+bx^2)} + \frac{1}{2 a} \int \frac{dx}{a+bx^2}, \quad 8)$$

womit die Reduction des ersten Gliedes in 5) auf das obige Grundintegral auch erreicht ist. Demselben kann aber die Form:

$$\int \frac{dx}{a+bx^2} \quad \text{oder} \quad \int \frac{dx}{a-bx^2},$$

ertheilt werden. Stellt man sich unter a und b positive Grössen vor, so führt jede dieser Formen auf verschiedene analytische Ausdrücke; im ersten Falle hat man zu setzen:

$$\frac{dx}{a+bx^2} = \frac{\sqrt{\frac{b}{a}} dx}{\sqrt{ab} \left(1 + \frac{b}{a} x^2\right)};$$

führt man nun eine neue Variable ein durch:

$$\sqrt{\frac{b}{a}} x = y$$
 ,  $\sqrt{\frac{b}{a}} dx = dy$ ,

so ist:

$$\frac{dx}{a+bx^2} = \frac{dy}{\sqrt{ab} (1+y^2)} = \frac{1}{\sqrt{ab}} d \operatorname{arc} \operatorname{tg} y,$$

oder:

$$\int \frac{dx}{a+bx^2} = \frac{1}{\sqrt{ab}} \operatorname{arc} \operatorname{tg} \left\{ x \sqrt{\frac{b}{a}} \right\}.$$
 9)

Ist der Coëfficient von  $x^2$  negativ, so hat man:

$$\frac{dx}{a-bx^2} = \frac{\sqrt{\frac{b}{a}} dx}{\sqrt{ab} \left(1 + \sqrt{\frac{b}{a}} x\right) \left(1 - \sqrt{\frac{b}{a}} x\right)} = \frac{\sqrt{\frac{b}{a}} dx}{2\sqrt{ab}} \left\{ \frac{1}{1 - \sqrt{\frac{b}{a}} x} + \frac{1}{1 + \sqrt{\frac{b}{a}} x} \right\}.$$

Führt man hier, wie oben, die Variable y ein, so wird:

$$\frac{dx}{a - bx^2} = \frac{dy}{2\sqrt{ab}} \left\{ \frac{1}{1 - y} + \frac{1}{1 + y} \right\} = \frac{1}{2\sqrt{ab}} \left\{ d \log \text{ nat } (1 + y) - d \log \text{ nat } (1 - y) \right\},$$

oder:

$$\int_{\overline{a}-bx^2}^{\cdot} dx = \frac{1}{2\sqrt{ab}} \log \operatorname{nat} \left\{ \frac{\sqrt{a}+\sqrt{b} \cdot x}{\sqrt{a}-\sqrt{b} \cdot x} \right\}.$$
 10)

So vorbereitet hat die Integration der Gleichung 5) (pag. 51) keine Schwierigkeit. Man erhält zunächst durch die Anwendung der Formeln 7) und 8):

$$\frac{(k) t (1+e)^2}{n^{3/2}} = \frac{t}{1+st^2} \left(1-\frac{1}{s}\right) + \left(1+\frac{1}{s}\right) \int_{1+st^2}^{\infty} dt$$

Nun ist aber:

$$1 - \frac{1}{8} = -\frac{2e}{1-e}$$
  $1 + \frac{1}{8} = \frac{2}{1-e}$ 

daher auch:

$$\frac{(k) t (1+e)^{2} (1-e)}{p^{3/2}} = -\frac{2 e^{\tau}}{1+\epsilon \tau^{2}} + 2 \int_{1+\epsilon \tau^{2}}^{2} d\tau$$
 11)

Ist  $\varepsilon$  positiv, also e < 1, demnach die Bahn eine Ellipse, so wird man zur Integration die Formel 9) anzuwenden haben und erhalten:

$$\frac{(k) t (1+e)^2 (1-e)}{v^{3/2}} = -\frac{2 e \tau}{1+\epsilon \tau^2} + \frac{2}{V_{\varepsilon}} \operatorname{arc} tg (\tau V_{\varepsilon}) + J, \quad 12)$$

wobei J die Integrationsconstante darstellt. Ist aber  $\varepsilon$  negativ, also e > 1, somit die Bahn eine Hyperbel, so setzt man zunächst in 11)

$$-\varepsilon = \eta = \frac{e-1}{e+1}, \qquad 13)$$

und erhält durch die Anwendung von 10) sogleich:

$$\frac{(k) \ t \ (1+e)^2 \ (1-e)}{r^{3/2}} = -\frac{2 \ e \ r}{1-\eta r^2} + \frac{1}{\sqrt{\eta}} \log \operatorname{nat} \left\{ \frac{1+\tau \ \sqrt{\eta}}{1-\tau \ \sqrt{\eta}} \right\} + J. \quad 14$$

Die Gleichungen 6), 12) und 14) enthalten also die allgemeine Lösung des Problems, die Zeit mit der wahren Anomalie zu verbinden. Die Gleichungen 12) und 14) werden jedoch für die numerische Rechnung sehr unbequem und unsicher, wenn sich die Excentricität wenig von der Einheit unterscheidet; man wird demnach die obigen Gleichungen der Reihe nach unter der Annahme einer Ellipse, Parabel, Hyperbel und einer nahezu parabolischen Bahn näher betrachten und die wichtigsten Relationen, von denen in der Folge vielfach Gebrauch gemacht wird, entwickeln müssen.

#### a. Ellipse.

Die Gleichung 12) gibt, wenn man beiderseits mit  $\sqrt{\varepsilon}$  multiplicirt, und sich der Relation p = a (1 —  $e^2$ ) erinnert:

$$\frac{^{(k)}t}{\sigma^{3/2}} = -\frac{2\,e\,\tau\,V_{\varepsilon}^{-}}{1\,+\,\varepsilon\tau^{2}} + 2\,\mathrm{arc}\,\operatorname{tg}\left(\tau\,V_{\varepsilon}^{-}\right) - M_{o}\,,$$

in welchem Ausdrucke  $M_0$  die Integrationsconstante vorstellt. Setzt man nun, um denselben der Rechnung zugänglicher zu machen:

$$\tau \sqrt{\varepsilon} = \operatorname{tg} \frac{1}{2} v \sqrt{\frac{1-e}{1+e}} = \operatorname{tg} \frac{1}{2} E, \qquad 15)$$

so wird man die Wurzelgrösse  $\sqrt{\frac{1-e}{1+e}}$  stets positiv wählen können; knüpft man an die Winkel v und E die Bedingung, dass dieselben stets kleiner als 360° seien, so ist v durch E und umgekehrt unzweideutig bestimmt. Aus dieser Relation folgt aber:

$$\frac{(k)\,t}{a^{3i_2}} = -\frac{2\,e\, \mathrm{tg}\,\frac{1}{4}\,E}{1+\mathrm{tg}\,\frac{1}{4}\,E^2} + E - M_0$$

und da bekanntlich:

$$\sin \alpha = \frac{2 \operatorname{tg} \frac{1}{2} \alpha}{1 + \operatorname{tg} \frac{1}{2} \alpha^2},$$

ist, so wird, wenn man abkürzend:

$$\mu = \frac{k\sqrt{1+m}}{s^{3/2}},$$
 16)

einführt, erhalten:

$$E - e \sin E = M_0 + \mu t = M, \qquad 17)$$

welche Gleichung das Kepler'sche Problem darstellt.  $\mu$  wird die tägliche mittlere siderische Bewegung genannt, M ist die mittlere Anomalie, die zur Zeit t gehört,  $M_0$  ist die mittlere Anomalie für die Ausgangsepoche der Zählung der Zeit t und ist durch die Elemente gegeben; E wird die excentrische Anomalie genannt, aus der mit Rücksicht auf die Gleichung 15) die wahre Anomalie v berechnet werden kann. e ist die Excentricität und wird bei elliptischen Bahnen häufig durch den sogenannten Excentricitätswinkel  $\phi$  dargestellt; letztere beiden Grössen sind durch die Relation:

$$\sin \varphi = e, \qquad 18)$$

verbunden. Sind demnach  $M_0$  und  $\mu$  durch die Elemente einer vorgelegten Bahn gegeben, so hat die Berechnung der mittleren Anomalie M für eine beliebige Zeit t keine Schwierigkeit; t ist die seit der Epoche, zu der  $M_0$  gehört, verflossene Zeit in mittleren Sonnentagen. Aus der mittleren Anomalie M hat man nach der Gleichung 17) die excentrische Anomalie zu bestimmen: da diese Gleichung eine transcendente ist, so muss sie, wenn zur mittleren Anomalie die zugehörige excentrische E gefunden werden soll, durch Versuche gelöst werden; sind die letzteren zweckmässig geleitet, so wird das Ziel stets um so rascher zu erreichen sein, je mässigere Werthe der Excentricität zukommen.

Ist einmal ein Näherungswerth von E bekannt, so wird die Rechnung nach der Formel 17) für M einen Werth finden lassen, der sich wenig von dem vorgelegten unterscheiden wird; hierbei wird man, da E und M Bogengrössen sind, zweckmässig nach der Form:

$$M = E - \frac{e}{\operatorname{arc} i''} \sin E = E - e'' \sin E, \qquad 19$$

rechnen, in welcher für die Bögen die Bogensekunde als Einheit gilt. Bezeichnet man den erhaltenen Näherungswerth von E mit  $E_1$ , den daraus resultirenden Werth der mittlern Anomalie mit  $M_1$ , so wird die Differenz  $M-M_1$  sofort das Hilfsmittel bieten, eine wesentlich genauere Annahme über E zu machen. Begnügt man sich mit den ersten Potenzen der Änderungen, so wird durch Differentiation der Gleichung 19) leicht gefunden:

$$E_2 = E_1 + \frac{M - M_1}{1 - e \cos E_1}.$$
 20)

War der Fehler  $M - M_1$  klein, so wird  $E_2$  dem wahren Werthe sehr nahe entsprechen

und eine fortgesetzte Anwendung der Formeln 19) und 20) das vorgesteckte Ziel erreichen lassen. Ist somst keine Nüherung bekannt, so kann man allenfalls  $E_1 = M$  setzen, doch wird das Encke'sche, durch N. Herz (astr. Nachr. No. 2354) wesentlich erweiterte Verfahren meist so genäherte Werthe für  $E_1$  ergeben, dass eine einmalige Wiederholung des eben beschriebenen Verfahrens zum Ziele führt. Ich werde die diesbezüglichen Vorschriften hier entwickeln.

Die Kepler'sche Gleichung kann, wenn man:

$$x = E - M$$
.

setzt, wie folgt geschrieben werden:

$$x = e \sin (M + x) = e \sin M \left\{ 1 - \frac{1}{2} x^2 + \frac{1}{24} x^4 - \frac{1}{720} x^6 + \ldots \right\} + e \cos M \left\{ x - \frac{1}{6} x^5 + \frac{1}{720} x^5 - \frac{1}{5040} x^7 + \ldots \right\},$$

oder auch:

$$x = \frac{e \sin M}{1 - e \cos M} \cdot \frac{1 - \frac{1}{4} x^2 + \frac{1}{44} x^4 - \frac{1}{710} x^6 + \dots}{1 + \frac{e \sin M}{1 - e \cos M} \cot M \left( \frac{1}{8} x^2 - \frac{1}{120} x^4 + \frac{1}{5040} x^6 - \dots \right)}.$$

Setzt man der Kürze halber:

$$\operatorname{tg} y = \frac{e \sin M}{1 - e \cos M}$$

nimmt die Glieder siebenter Ordnung in Bezug auf die Excentricität mit und beachtet dabei, dass x und tg y Grössen erster Ordnung sind, so erhält man zunächst:

$$x = \operatorname{tg} y - \frac{1}{4} x^2 \operatorname{tg} y - \frac{1}{6} \operatorname{cotg} M x^2 \operatorname{tg} y^2 + \frac{1}{24} x^4 \operatorname{tg} y + \frac{1}{120} \operatorname{cotg} M x^4 \operatorname{tg} y^2 - \frac{1}{720} x^6 \operatorname{tg} y + \frac{1}{36} \operatorname{cotg} M^2 x^4 \operatorname{tg} y^3 - \dots,$$

oder durch Umkehrung:

$$x = \operatorname{tg} y - \frac{1}{4} \operatorname{tg} y^3 - \frac{1}{6} \operatorname{cotg} M \operatorname{tg} y^4 + \frac{18}{24} \operatorname{tg} y^5 + \frac{51}{120} \operatorname{cotg} M \operatorname{tg} y^6 + \frac{1}{120} \operatorname{cotg} M^2 - \frac{541}{240} \operatorname{tg} y^7 + \dots$$

Entwickelt man nach Potenzen von  $\eta = \sin y$  und bedenkt, dass :

$$\operatorname{tg} y = \frac{\sin y}{\sqrt{1-\sin y^2}} = \eta + \frac{1}{2} \eta^3 + \frac{1}{8} \eta^5 + \frac{5}{16} \eta^7 + \dots,$$

ist, so wird man, wenn die Glieder siebenter Ordnung, die schon etwas mehr zusammengesetzt sind, weggelassen werden, erhalten:

$$x = \eta - \frac{1}{6} \operatorname{cotg} M \eta^4 + \frac{1}{6} \eta^5 + \frac{11}{156} \operatorname{cotg} M \eta^6$$

welcher Ausdruck, so lange die Excentricität nicht allzu gross ist, in einfacher Weise einen sehr genauen Werth für die excentrische Anomalie liefert. Will man z in Bogensekunden erhalten, so sind die Coëfficienten durch arc 1" zu dividiren. Die zur Rechnung nöthigen Formeln sind zusammengestellt:

tg. 
$$y = \frac{e \sin M}{1 - e \cos M}$$
 $\eta = tg y \cos y$ 
 $x'' = \alpha \eta + \beta \cot M \eta^4 + \gamma \eta^5 + \delta \cot M \eta^6$ 

leg  $\alpha = 5.314425$  leg  $\beta = 4.536274$ 
 $\log \gamma = 4.53627$  leg  $\beta = 4.2766$ 
 $E_1 = M + x''$ 
 $M_1 = E_1 - \alpha e \sin E_1 = E_1 - e'' \sin E_1$ 
 $E_2 = E_1 + \frac{M - M_1}{1 - e \cos E_1}$ 

Hierbei sind alle Bögen in Einheiten der Bogensekunde verstanden.  $E_2$  wird mit seltenen Ausnahmen stets der Wahrheit hinreichend nahe kommen, meist sogar der Werth  $E_1$  schon genügen. Sollte sich aber der Werth von  $E_2$  noch nicht hinreichend genau erweisen, so rechne man:

$$M_2 \stackrel{\bullet}{=} E_2 - e'' \sin E_2$$
 $E_3 = E_2 + \frac{M - M_2}{1 - e \cos E_2}$ 

und setze dieses Verfahren fort, bis die genügende Übereinstimmung hergestellt ist. Um die Kürze und Bequemlichkeit der Methode anschaulich zu machen, setze ich hier ein Beispiel vollständig an.

Es; sei  $M = 332^{\circ}$  28' 54"77 und log e = 9.389 7262 gegeben, also log e'' = 4.7041513; man habe die zugehörige excentrische Anomalie zu suchen. Die Rechnung nach 21) (pag. 55) stellt sich, wie folgt:

Der Werth von  $M_1$  stimmt also bereits völlig mit dem vorgelegten Werthe von M, so dass die Berechnung von  $E_2$  nicht mehr erforderlich und der strenge Werth von E schon durch  $E_1$  erlangt ist. Man wird beachten, dass der hier für e angenommene Werth für eine Planetenbahn schon recht beträchtlich ist; die obigen Formeln werden selbst für die extremsten Fälle unseres Planetensystems  $E_1$  dem wahren Werthe von E bis auf wenige Bogensekunden nahe bringen, so dass mit der Berechnung von  $E_2$  die Versuche stets als beendigt betrachtet werden dürfen.

Da nach dem Bisherigen E als bekannt vorausgesetzt werden kann, so wird es nun angemessen erscheinen, in Kürze die wichtigsten Relationen abzuleiten, welche zwischen der excentrischen Anomalie E, der wahren Anomalie v und dem Radius vector r bestehen.

Man wird zu diesem Zwecke die früher entwickelten Gleichungen 21) (pag. 48) und 15) (pag. 47) benützen. Dieselben sind:

$$r = \frac{a (1 - e^{2})}{1 + e \cos v}$$

$$\tau = tg \frac{1}{2} v = tg \frac{1}{2} E \sqrt{\frac{1 + e}{1 - e}} = tg (45 + \frac{1}{2} \varphi) tg \frac{1}{2} E.$$

Es soll zunächst aus diesen beiden Gleichungen eine wichtige Relation erlangt werden, aus der alle übrigen leicht abgeleitet werden können. Macht man ähnliche Transformationen wie früher 3) (pag. 51) und schreibt:

$$r = \frac{a (1 - e^2)}{1 + e \frac{1 - \tau^2}{1 + \tau^2}} = \frac{a (1 - e^2) (1 + \tau^2)}{1 + e + (1 - e) \tau^2},$$

dividirt überdies im letzteren Ausdruck den Zähler und Nenner durch (1 + e) und führt für  $\frac{1-e}{1+e} \tau^2$  den Werth nach der zweiten Gleichung in 23) (pag. 56) ein, so findet sich:  $r = \frac{a \ (1-e) \sec \frac{1}{2} v^2}{1+ tg \ \frac{1}{2} E^2} = a \ (1-e) \frac{\cos \frac{1}{2} E^2}{\cos \frac{1}{2} v^2}.$  24)

Aus dieser Gleichung resultirt:

$$\sqrt{r}\cos\frac{1}{2}v=\sqrt{a(1-e)}\cos\frac{1}{2}E,$$
 25)

wobei man an die Wurzelgrössen die Bedingung knüpfen kann, dass beide stets positiv zu nehmen sind (vgl. Bemerkung zu 15) pag. 54). Multiplicirt man diese Gleichung beiderseits mit der zweiten in 23), so wird erhalten:

$$\sqrt{r}\sin\frac{1}{4}v = \sqrt{a(1+e)}\sin\frac{1}{4}E. \qquad 26)$$

Die Gleichungen 25) und 26) gestatten in bequemer und einfacher Weise die Bestimmung der wahren Anomalie v und des Radius vector r aus E. Quadrirt man diese Gleichungen und addirt, so findet sich leicht:

$$r = a \ (\mathbf{I} - e \cos E), \qquad \qquad 27)$$

welche Relation unmittelbar die Berechnung des Radius vector aus der excentrischen Anomalie gestattet. Die Quadrirung der Gleichungen 25) und 26) und die Subtraction derselben ergibt:  $r \cos v = a (\cos E - e);$ 28)

die Multiplication dieser Gleichungen dagegen:

$$r\sin v = a\cos\varphi\sin E.$$
 29)

Die Gleichungen 28) und 29) leisten dasselbe, was die Gleichungen 25) und 26) ergeben, nur bieten sie den Vortheil, dass die Bestimmung von v und r aus E bei der numerischen Ausführung in wesentlich genauerer Weise ausfällt. Weiters ergibt die Division der Gleichung 28) durch 27):

$$\cos v = \frac{\cos E - e}{1 - e \cos E}, \qquad 30)$$

und aus dieser Gleichung resultirt, wenn man dieselbe nach cos E auflöst:

$$\cos E = \frac{\cos v + e}{1 + e \cos v}.$$
 31

Multiplicirt man die Gleichung 25) mit sin  $\frac{1}{4}$  E und subtrahirt das Resultat von der Gleichung 26), nachdem die letztere mit cos  $\frac{1}{4}$  E multiplicirt worden ist, so folgt:

$$\sin \frac{1}{2} (v - E) = \sqrt{\frac{a}{r}} \left\{ \frac{\sqrt{1 + \sin \varphi} - \sqrt{1 - \sin \varphi}}{2} \right\} \sin E = \sin \frac{1}{2} \varphi \sqrt{\frac{a}{r}} \sin E, \quad 32)$$

durch welche Gleichung bei einer mässigen Excentricität der Unterschied zwischen der wahren und der excentrischen Anomalie mit grosser Genauigkeit bestimmt werden kann.

Die Gleichung 28) lässt die geometrische Bedeutung des Winkels *E* leicht darlegen. Beschreibt man aus dem Mittelpunkte der Ellipse, deren grosse Achse 2a sei,

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

mit dem Radius a einen Kreis, fällt von irgend einem Punkte der Ellipse ein Perpendikel auf die grosse Achse und verlängert dasselbe nach rückwärts, bis es den früherbeschriebenen Kreis trifft, so ist der Winkel, den der Radius nach diesen Schnittpunkt mit dem gegen das Perihel gerichteten Abschnitte der grossen Achse bildet, die excentrische Anomalie; dies leuchtet sofort aus der oben angezogenen Gleichung ein, wenn man beachtet, dass der Abstand des Mittelpunktes der Ellipse vom Brennpunkte ae ist.

#### b. Parabel.

In der Parabel wird e = 1, somit erhält die Gleichung für den Radius vector die Form:

 $r = \frac{2 q}{1 + \cos v} = \frac{q}{\cos \frac{1}{2} v^2}.$ 

Zur Berechnung der wahren Anomalie dient die Gleichung 6) (pag. 51); dieselbe wird, wenn man die Zeit vom Perihel aus zählt, wodurch die Integrationsconstante Null ist, geschrieben werden können:

$$\frac{k t}{\sqrt{2} q^{3/2}} = tg \frac{1}{2} v + \frac{1}{3} tg \frac{1}{2} v^{3}.$$
 2)

Hierbei ist  $(k) = k\sqrt{1+m}$  mit k identificirt, weil für die Kometen bisher keine merkliche Masse nachgewiesen werden konnte. Sollte aber die Berücksichtigung derselben jemals nöthig werden, so wird man in den folgenden Formeln statt t überall  $t\sqrt{1+m}$  zu setzen haben. Ich werde in der Folge den Factor  $\sqrt{1+m}$  für die Parabel stets der Einheit gleich annehmen.

Die cubische Gleichung 2) kann für jeden speciellen Fall direct, oder was bequemer ist, mit Hilfe entsprechend construirter Tafeln gelöst werden. Hat man eine solche nicht zur Hand, so wird man sich mit Vortheil des folgenden Verfahrens bedienen können. Setzt man etwa:

$$tg \frac{1}{2} v = 2 \cot 2 \gamma = \cot \gamma - tg \gamma$$
,

so ist:

$$\operatorname{tg} \frac{1}{2} v^3 = -3 \operatorname{tg} \frac{1}{2} v + \operatorname{cotg} \gamma^3 - \operatorname{tg} \gamma^3;$$

somit nimmt die Gleichung 2) die Gestalt an:

$$\cot y^3 - \operatorname{tg} \gamma^3 = \frac{3 \, kt}{\sqrt{2 \, q^{3/2}}}.$$

Setzt man weiter:

$$\cot \gamma = \sqrt[p]{\cot \frac{1}{2}} \, \beta,$$

so wird auch:

$$\cot \beta = \frac{3 kt}{(2q)^{3/2}}.$$

Bezeichnet man den Werth des constanten Factors:

$$\frac{2^{3/2}}{3 \ k}$$
,

mit c, so ist die Berechnung der wahren Anomalie in der Parabel in dem folgenden Formelsystem enthalten :

$$\log c = 1.738 8423$$

$$\operatorname{tg} \beta = \frac{c}{t} q^{3/2}$$

$$\operatorname{tg} \gamma = \sqrt[3]{\operatorname{tg} \frac{1}{2} \beta}$$

$$\operatorname{tg} \gamma = 2 \cot 2 \gamma.$$
3)

Hierbei ist zu beachten, dass als Ausgangspunkt für die Zählung der Zeit die Perihelzeit gilt und dass in der Parabel die Anomalie vor dem Perihel negativ, nach demselben positiv angesetzt wird.

Zur Erläuterung der vorstehenden Formeln soll das folgende Beispiel vorgenommen werden. Es sei t = -36.553 97,  $\log q = 9.519$  0730 gegeben, man habe hierfür die wahre Anomalie und den Radius vector in der parabolischen Bahn zu suchen. Die Rechnung nach 3) stellt sich wie folgt:

Bei weitem bequemer ist es, bei der Rechnung von den für diesen Fall construirten Tafeln Gebrauch zu machen. Die bekannteste derselben ist die Barker'sche Tafel, welche mit dem Argumente v den Werth:

$$M = 75 \text{ tg} \frac{1}{2} v + 25 \text{ tg} \frac{1}{2} v^3$$

tabulirt enthält; hier ist demnach zu setzen:

$$M = C \frac{t}{q^{3/2}}$$

$$\log C = 9.960 \text{ 1277.}$$

Der Werth von C ist offenbar:

$$C = \frac{75 \ k}{\sqrt{2}}.$$

Die zu dieser Rechnung erforderlichen Tafeln finden sich von 100" zu 100" in Olbers' Werk über die Bestimmung einer Kometenbahn (zweite von Encke besorgte Ausgabe) und von 1' zu 1' in Watson's Theoretical Astronomy. Es erscheint aber zweckmässiger, statt der Constante C die Einheit selbst einzuführen und demnach den Werth:

$$M = \frac{\sqrt[4]{2}}{k} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v + \frac{1}{2} \frac{\sqrt[4]{2}}{k} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^{3} = \frac{t}{q^{3/2}},$$

in Tafeln zu bringen; eine solche ist diesem Werke als Tafel IV angeschlossen. Dieselbe gibt von 10" zu 10" den Werth von M und zwar für die ersten zehn Grade von v den Werth selbst, von 10° angefangen bis 176° den Logarithmus von M, und ist von

J. Strobl mit grosser Sorgfalt und seltener Ausdauer durchaus zehnstellig berechnet worden. In den ersten zehn Graden, welche den Werth von M selbst angeben, sind die Tafeln auf sechs Decimalen, in den übrigen Graden, bei denen sich log M tabulirt findet, auf sieben Decimalen abgekürzt und wird die letzte Stelle stets so weit richtig gegeben, als dies durch eine sorgfältige zehnstellige Rechnung geleistet werden kann. Dieser Rechnung war auf Vorschlag von R. Schram die folgende Formel zu Grunde gelegt worden, die sich leicht aus dem obigen Ausdrucke für M findet:

$$M = \frac{\sqrt{2}}{k} \frac{\sin \frac{1}{2} v}{3 \cos \frac{1}{2} v^3} \{2 + \cos v\};$$

hierdurch kann nach einer einmaligen Interpolation in der zehnstelligen Tafel der Werth von  $\log M$  ermittelt werden. Die Werthe von  $\cos v$  wurden dem Thesaurus mathematicus von Pitiscus (Francofurti 1613) entlehnt, die Logarithmen der Zahlen aus Vega's sehr verlässlichem Thesaurus logarithmorum (Leipzig 1794), die trigonometrischen Functionen bis  $v=10^{\circ}$  ebenfalls dem Thesaurus, für die weiteren Grade aber den wesentlich genaueren Tafeln von Gellibrand (Trigonometria britannica. Goudae 1633); bei Benützung dieser Tafel wurde die elfte Decimale in Rechnung genommen. Die Tafel ist nur bis 176° ausgedehnt, da die Interpolation in den letzten Graden schon schwierig, bei 180° aber unthunlich wird; es wird später ein Verfahren angegeben werden, wie man für die in der Anwendung allerdings seltenen Fälle einer die Grösse von 180° nahezu erreichenden wahren Anomalie mit Bequemlichkeit v und r zu berechnen im Stande ist.

Ich werde den Gebrauch der Tafel IV kurz erläutern. Dieselbe gibt für die positiven Werthe von v und zwar von  $o^o$  bis  $10^o$  für jede zehnte Sekunde die Werthe von M, von  $10^o$  bis  $176^o$  den briggischen Logarithmus von M; für die negativen Werthe von v hat man sich M mit dem negativen Vorzeichen versehen zu denken. Jede Seite enthält zwei Grade und am Fusse einige Proportionaltheile; in keinem Theile der Tafel wird es nöthig sein, bei der Interpolation auf zweite Differenzen Rücksicht zu nehmen. Sind t und q gegeben, so berechnet man:

$$M = \frac{t}{q^{3/2}}, \qquad 4)$$

und erhält, mit dem Werthe M in die Tafel eingehend, durch eine einfache Interpolation den Werth von v. Sind aber v und q gegeben, und soll daraus t bestimmt werden, so entlehnt man mit dem Argumente v der Tafel IV den Werth von M und hat:

$$t = Mq^{3/2}.$$
 5)

Einige Beispiele werden zur Erklärung dienen. Es sei  $\log q = 9.519$  0730 gegeben und für die Zeitmomente, welche 36.55397, 0.99927 Tage vor und 10000.0 Tage nach dem Periheldurchgange liegen, die wahre Anomalie zu bestimmen; man hat nach 4):

$$\log q^{3/2} = 9.2786095$$

	I	II	III
t	— 36·55397	— 0·99927	+ 10000.00
$\log t$	1 <sub>n</sub> 562 9345	9n999 6828	4.000 0000
$\log M$	2 <sub>n</sub> 284 3250	0,721 0733	4.721 3905
M		- 5·261 060·	earwine.
v	— 109° 15′ 55″76	— 7° 18′ 47″76	170° 44′ 32″554.

Für den umgekehrten Fall können diese Beispiele wieder verwerthet werden. Es seien die drei eben berechneten wahren Anomalien und die oben angeführte Periheldistanz gegeben, dann stellt sich die Rechnung nach 5) wie folgt:

$$v - 109^{\circ} 15' 55''76$$
  $- 7^{\circ} 18' 47''76$   $170^{\circ} 44' 32''554$ 
 $M - 5\cdot261 061$   $\log M \ 2_{n}284 \ 3250$   $0_{n}721 \ 0734$   $4\cdot721 \ 3905$ 
 $\log t \ 1_{n}562 \ 9345$   $9_{n}999 \ 6829$   $4\cdot000 \ 0000$ 
 $t - 36\cdot55397$   $- 0\cdot99927$   $+ 10000\cdot00$ .

Man wird bemerken, dass in dem dritten Beispiele die wahre Anomalie genauer angesetzt ist, als in den beiden vorhergehenden, um seiner Zeit, wenn man den Radius vector nach der Formel:

$$r = \frac{q}{\cos \frac{1}{2} v^2}, \qquad 6)$$

berechnet, den Logarithmus von cos ‡ v mit genügender Genauigkeit zu erhalten; zwar würde in dem gewählten Beispiele die Mitnahme der Hunderttheile der Sekunde fast ausreichen, doch ist bei noch grösseren Anomalien das Ansetzen weiterer Decimalen der Bogensekunde geboten.

Die Anwendung der Barker'schen Tafel wird, wie schon oben erwähnt, in den Fällen, wo die wahre Anomalie nahe 180° ist, wegen der Interpolation mit höheren Differenzwerthen sehr unbequem, für den Grenzfall selbst unmöglich. Ich will daher die Methode auseinandersetzen', die man im Falle sehr grosser Anomalie mit Vortheil in Anwendung ziehen kann.

Der Gleichung 2) (pag. 58) kann die Form:

$$\frac{2kt}{(2q)^{3/2}} = \frac{1}{3} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^3 \left(1 + 3 \operatorname{cotg} \frac{1}{2} v^2\right), \quad 7$$

ertheilt werden. Setzt man abkürzend:

$$x = \cot \frac{1}{2} v, \quad y = \frac{\sqrt{2q}}{\sqrt{6kt}},$$
 8)

so ergibt sich aus 7) leicht:

$$x = y (1 + 3 x^2)^{1/3} = y \{1 + x^2 - x^4 + \frac{5}{3} x^6 - \frac{1}{3} x^8 + \ldots \}.$$
 9)

Kehrt man diese Reihe um, so dass sich x nach steigenden Potenzen von y ergibt, so findet man:

$$x = y \{1 + y^2 + y^4 + \frac{9}{3} y^6 + oy^8 + \ldots \}.$$
 10)

Will man Grössen sechster Ordnung von y übergehen, so kann gesetzt werden:

$$x=\frac{y}{1-y^2};$$

bestimmt man nun aus y den Bogen w durch:

$$y = \sin w$$

so hat man die von Nicolai (Astr. Nachr. Nr. 79) gegebene Näherungsform:

$$\cot \frac{1}{2} v = \frac{\sin w}{\cos w^2};$$

bestimmt man aber aus 10) den Ausdruck für  $\log x$ , so findet sich, wenn man alle Glieder bis zur achten Ordnung mitnimmt:

$$\log x = \log y + \text{Mod } \{y^2 + \frac{1}{3}y^4 - \frac{5}{13}y^8 + \ldots \}.$$

Die Glieder sechster Ordnung verschwinden und man hat demnach den folgenden bis auf Grössen achter Ordnung richtigen Ausdruck:

$$\log \cot g \, \frac{1}{2} \, v = \log y + \text{Mod } y^2 \, (1 + \frac{1}{2} \, y^2) \qquad 11)$$

Für log  $y = 9 \cdot 1802$ , welcher Werth der wahren Anomalie =  $162^{\circ} 23'$  entspricht, beträgt der Fehler dieses Ausdrucks nur eine halbe Einheit der siebenten Decimale; letzterer kann demnach bis zu dieser Grenze mit Sicherheit in Anwendung gebracht werden; da aber die Benützung der Barker'schen Tafel selbst bei  $165^{\circ}$  noch hinreichend bequem ist, so wird durch das Verfahren der fehlende Theil der Barker'schen Tafel in einfacher Weise ersetzt.

Für die umgekehrte Rechnung bedarf es keiner besonderen Formeln; der Ausdruck 7) (pag. 61) in einer für diesen Fall geeigneteren Form geschrieben, ergibt:

$$t = \frac{(2 \ q)^{3/2}}{6 \ k} \cdot \frac{1 + 3 \cot \frac{1}{2} v^2}{\cot \frac{1}{2} v^3}.$$

Hierbei wird es gewöhnlich von Wichtigkeit sein, den Radius vector möglichst genau darzustellen, weshalb man in ersterem Falle zur Berechnung anwendet:

$$r = \frac{q}{\cot \frac{1}{2} v^2} (1 + \cot \frac{1}{2} v^2),$$
 13)

in letzterm Fall, da der Radius vector durch anderweitige Angaben bestimmt ist, wird man behufs Anwendung der Formel 12) aus dieser die Cotangente der halben wahren Anomalie bestimmen und zu diesem Zwecke rechnen:

$$\cos \frac{1}{2} v = \sqrt{\frac{r}{q}}, \quad \cot \frac{1}{2} v = \frac{\cos \frac{1}{2} v}{\sin \frac{1}{2} v}; \quad 14)$$

der zu cos  $\frac{1}{4}$  v gehörige Werth von sin  $\frac{1}{4}$  v kann, da  $\frac{1}{4}$  v nicht viel von 90° verschieden ist, mit Bequemlichkeit aus der logarithmischen Tafel entlehnt werden.

Die Formeln 11) und 13) sollen nun durch ein Beispiel erläutert werden. Ich werde zu diesem Zwecke die bezüglichen Ausdrücke zusammenstellen und dann die Zahlen des obigen Beispieles III (pag. 61) zur Anwendung vornehmen:

Die Rechnung nach diesen Formeln stellt sich wie folgt:

Noch bequemer lässt sich die Rechnung gestalten, wenn man geeignet construirte Hilfstafeln benützt. Setzt man:

$$\begin{array}{c}
\cot \frac{1}{2} v = x \\
\sin w = 2 y = \frac{2\sqrt{2} q}{\sqrt[3]{6 kt}} \\
\sin v = \sin w \sqrt[3]{b},
\end{array}$$
16)

so ist mit Rücksicht auf 8) und 9) (pag. 61):

$$\mathring{V}_{\overline{b}} = \frac{(1+3x^2)^{1/3}}{1+x^2}; \qquad 17)$$

die Formel 7) (pag. 61) kann leicht auf die Form gebracht werden:

$$\frac{2kt}{(2q)^{3/2}} = \frac{1}{3} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^3 \left( 1 + \operatorname{cotg} \frac{1}{2} v^2 \right)^3 \frac{1 + 3 \operatorname{cotg} \frac{1}{2} v^2}{(1 + \operatorname{cotg} \frac{1}{2} v^2)^3};$$

der letzte Factor ist hier b, für den ersten Factor wird erhalten

$$\frac{1}{3} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^3 \left( 1 + \operatorname{cotg} \frac{1}{2} v^2 \right)^3 = \frac{1}{3} \left( \operatorname{tg} \frac{1}{2} v + \operatorname{cotg} \frac{1}{2} v \right)^3 = \frac{8}{3 \sin v^3}$$

Entwickelt man nun log  $b^{-1/3}$  mit Hilfe der logarithmischen Reihe in :

$$\log b^{-\frac{1}{3}} = \operatorname{Mod} \left\{ \frac{3-1}{2} x^4 - \frac{3^2-1}{3} x^6 + \frac{3^3-1}{4} x^8 - \ldots \right\}, \quad 18)$$

und nennt den Werth dieser Reihe: — A log sin w, so ist:

$$\log \sin v = \log \sin w + \Delta \log \sin w.$$

Die Rechnung dieser Correction des log sin w kann aber ohne Schwierigkeit zu jedem beliebigen Werthe von log sin w ausgeführt werden, denn sin w = 2 y wird zu einem gegebenen Werthe von t und q nach 16) berechnet werden können; x findet sich mit Hilfe des eben gefundenen Werthes von y durch die Reihe 10); ist x bekannt, so gibt die Reihe 18) unmittelbar  $\Delta$  log sin w.

Will man für den umgekehrten Fall aus r und v in Verbindung mit dem bekannten Werthe von q die Zeit finden, so bedarf es allerdings keiner Hilfstafeln, denn die Formeln 12) und 13) gewähren eine hinreichend bequeme Rechnung, doch wird diese durch eine Hilfstafel etwas vereinfacht.

Sind v, r und q gegeben, so wird es im allgemeinen in diesen Fällen vortheilhafter, sin v aus:

 $\sin v = 2 \sin \frac{1}{2} v \sqrt{\frac{q}{r}},$ 

zu berechnen. mit welchem Werthe man  $x = \cot \frac{1}{2} \sigma$  und daraus mit Hilfe der Reihe 18  $\Delta \log \sin \sigma$  erhält, so dass sein wird:

$$\log \sin w = \log \sin v + \Delta \log \sin v$$
:

die Zeit t findet sich dann bestimmt durch:

$$t = \frac{8 \gamma_2}{3 k} \left( \frac{\sqrt{q}}{\sin w} \right)^3.$$

Die Berechnung dieser Ausdrücke von Fall zu Fall mit Benützung der obigen Reihen wäre sehr unbequem. Um diesen Nachtheil zu beheben sind durch A. Palisa Tafeln auf zehn Stellen genau berechnet worden, welche, auf sieben Decimalen abgekürzt, diesem Werke als Tafel Vaj und Vbj angefügt sind; die erste gibt mit dem Argumente log sin w den Werth  $\Delta$  log sin w in Einheiten der siebenten Decimale, die zweite mit dem Argumente log sin v die Correction  $\Delta$  log sin v in derselben Einheit. Die Formeln sind zusammengestellt, folgende:

$$t$$
 und  $q$  gegeben:

$$\sin w = \alpha \frac{\sqrt{q}}{\sqrt[q]{t}}, \qquad \log \alpha = 0.780 3008$$

$$\log \sin v = \log \sin w + \Delta \log \sin w$$

$$\Delta \log \sin w \text{ mit Argument log sin } w \text{ aus Tafel Va}$$

$$r = 4q \left(\frac{\sin^{1/2} v}{\sin v}\right)^{2}.$$

$$r \text{ und } q \text{ gegeben (eventuell } v):$$

$$\sin v = 2 \sin^{1/2} v \sqrt{\frac{q}{r}}$$

$$\sin w = \log \sin v + \Delta \log \sin v$$

$$\Delta \log \sin v \text{ mit Argument log sin } v \text{ aus Tafel V b}$$

$$t = \alpha^{3} \left(\frac{\sqrt{q}}{\sin w}\right)^{3}, \qquad \log \alpha^{3} = 2.340 9023.$$

Ich will noch, um die Anwendung der Formeln 19) zu erläutern, das oben gewählte Beispiel vornehmen:

log 
$$t$$
 4.000 0000  $\Delta$  log sin  $w$  —0.000 0183 aus Tafel Va, Argument:  $\lg \sin w$   $\frac{1}{2} \log t$  1.333 3333  $\sin v$  9.206 4857  $\log \alpha \sqrt{q}$  0.539 8373  $v$  170° 44′ 32″55  $\sin w$  9.206 5040  $\sin \frac{1}{2} v$  9.998 5812  $\sin \frac{1}{2} v$ :  $\sin v$  0.792 0955  $(\sin \frac{1}{2} v : \sin v)^2 = 1.584$  1910  $\log r$  1.705 3240.

## c. Hyperbel.

Multiplicirt man die Gleichung 14) (pag. 53) beiderseits mit —  $V\bar{\eta}$  und lässt die Integrationsconstante unter der Bedingung, dass die Zeit vom Perihel aus gezählt werde, weg, so findet sich:

$$\frac{(k)t}{(-a)^{3/2}} = \frac{2e\tau V_{\eta}}{1-\eta \tau^2} - \log \operatorname{nat} \frac{1+\tau V_{\eta}}{1-\tau V_{\eta}}.$$

Setzt man nun:

$$\tau V \overline{\eta} = \operatorname{tg} \frac{1}{4} F, \qquad 2)$$

so wird:

$$\frac{1 + \tau \sqrt{\eta}}{1 - \tau \sqrt{\eta}} = tg (45^{\circ} + \frac{1}{2}F) , \frac{2\tau \sqrt{\eta}}{1 - \eta \tau^{2}} = tg F. 3$$

Multiplicirt man die Gleichung 1), um die gewöhnlichen Logarithmentafeln bequem in Anwendung ziehen zu können, beiderseits mit dem Modul der briggischen Logarithmen und substituirt in dieselbe den Winkel F nach den eben entwickelten Formeln, so erhält man:

$$\frac{\text{Mod } (k)t}{(-a)^{3/2}} = (e \text{ Mod}) \text{ tg } F - \log \text{ tg } (45^{\circ} + \frac{1}{2}F), \quad 4)$$

aus welcher transcendenten Gleichung, wenn a, e und t gegeben sind, F durch Versuche zu bestimmen ist. Ist einmal der Werth von F bekannt, der der Gleichung 4) Genüge leistet, so findet sich nach 2) die wahre Anomalie:

$$\operatorname{tg} \frac{1}{2} v = \operatorname{tg} \frac{1}{2} F \sqrt{\frac{e+1}{e-1}},$$
5)

und aus v in bekannter Weise der Radius vector.

Da die Anwendung dieser Formeln für alle jene Fälle, in welchen sich e wenig von der Einheit unterscheidet, sehr unsicher wird, dies aber gerade diejenigen sind, welche in unserem Sonnensysteme praktische Bedeutung haben, so kann die weitere Verfolgung der für die Hyperbel geltenden Ausdrücke und Relationen übergangen werden.

### d. Nahezu parabolische Bahnen.

Zur Bestimmung der wahren Anomalie in nahezu parabolischen Bahnen kann man die Gleichung 5) (pag. 51) vornehmen. Nachdem dieselbe nach steigenden Potenzen von  $\varepsilon r^2$  entwickelt ist, gibt die Integration ohne Schwierigkeit:

$$\begin{array}{l} \frac{k\,t\,\sqrt{1\,+\,e}}{2\,q^{3/2}} = \tau\,\{\,1\,-\,\frac{2}{3}\,\,\epsilon\tau^{2}\,+\,\frac{3}{3}\,\,\epsilon^{2}\tau^{4}\,-\,\frac{4}{7}\,\,\epsilon^{3}\tau^{6}\,+\,\cdots\} \\ +\,\frac{\tau^{3}}{3}\{\,1\,-\,\frac{6}{5}\,\,\epsilon\tau^{2}\,+\,\frac{9}{7}\,\,\epsilon^{2}\tau^{4}\,-\,\frac{1}{9}^{2}\,\,\epsilon^{3}\tau^{6}\,+\,\cdots\}. \end{array} \right\} \ _{1})$$

In dieser Gleichung habe ich wieder statt  $(k) = k \sqrt{1 + m}$  unmittelbar k gesetzt, weil die Massen der in diesem Falle in Betracht kommenden Körper unmerklich sind; müssten dieselben jemals berücksichtigt werden, so würde man für t einfach  $t \sqrt{1 + m}$  einzuführen haben; t muss, da die Integrationsconstante der Null gleich gesetzt ist, von der Zeit der Perihelpassage an gezählt werden.

Ich führe in das Problem zunächst zwei Unbekannte x und f ein, zu deren Bestimmung nothwendig zwei Bedingungen gegeben sein müssen. Die eine Bedingung wähle ich so, dass der Gleichung:

$$\frac{kt\sqrt{1+e}}{2q^{3/2}} = x + \frac{1}{3}f^2x^3, \qquad 2$$

genügt wird. Multiplicirt man beiderseits mit f, so erhält die Gleichung rechter Hand jene Form, die in parabolischen Bahnen zur Bestimmung der wahren Anomalie dient, nur tritt statt  $tg \frac{1}{2}v$  die Unbekannte fx ein; man kann daher, sobald f bekannt ist, zur Bestimmung der Grösse fx die Barker'sche Tafel benützen, da der links vom Gleichheitszeichen in 2) stehende Ausdruck in einem gegebenen Falle einen bestimmten numerischen Werth annimmt. Als zweite Bedingung für die Bestimmung der Unbekannten nehme ich an, dass zwischen  $\tau$  und x die Relation bestehe:

$$\tau = x \left\{ 1 + A_1 \varepsilon x^2 + A_2 \varepsilon^2 x^4 + A_3 \varepsilon^3 x^6 + \cdots \right\}, \quad 3$$

in welchen Ausdrücken  $A_1$ ,  $A_2$ ,  $A_3 \cdot \cdot \cdot \cdot$  ausschliesslich Functionen von  $\varepsilon$  sein sollen, deren Bestimmung weiter unten vorgenommen werden wird. Bildet man nach 3) die positiven ungeraden Potenzen von  $\tau$ , so wird man erhalten:

in welchen Gleichungen die durch grosse lateinische Buchstaben dargestellten Coëfficienten Functionen von  $\varepsilon$  sein werden; die Darstellung der B, C, D, Coëfficienten als Functionen von  $A_1$ ,  $A_2$ ,  $A_3 \cdots$  mit Hilfe des polynomischen Satzes wird keinen Schwierigkeiten unterworfen sein. Substituirt man die Ausdrücke 3) und 4) in die Gleichung 1) und ordnet nach den ungeraden Potenzen von x, so ergibt sich sofort mit Rücksicht auf 2):

$$x+x^3\{(A_1-\frac{2}{3})\ \varepsilon+\frac{1}{3}\}+x^5\{(A_2-\frac{2}{3}\ B_1+\frac{3}{5})\ \varepsilon^2+(\frac{1}{3}\ B_1-\frac{2}{5})\ \varepsilon\}+\cdots=x+\frac{1}{3}f^2x^3.$$

Vergleicht man die zu gleichen Potenzen von x gehörigen Coëfficienten, so finden sich zur Bestimmung der auftretenden Unbekannten die Relationen:

Es ist also f ebenfalls eine Function von  $\varepsilon$ . Die Gleichungen 5) enthalten die Lösung des Problems, da dieselben die Bestimmung der  $A_1$   $A_2$   $A_3$  · · · Coëfficienten nach steigenden Potenzen von  $\varepsilon$  gestatten.

Die Durchführung der für diese Bestimmung nöthigen Operationen ist keine geringe Arbeit und nimmt mit Berücksichtigung der höheren Potenzen von  $\varepsilon$  in ausserordentlicher Weise zu; R. Schram und F. K. Ginzel haben die hierfür nöthigen numerischen Operationen bis zu den Grössen achter Ordnung von  $\varepsilon$  durchgeführt; der erstere hat sich die Rechnung in folgender Weise zurecht gelegt.

In den Gleichungen 5) wurden, da  $A_1$   $A_2$   $A_3$   $\cdots$   $B_1$   $B_2$   $B_3$   $\cdots$   $C_1$   $C_2$   $C_3$   $\cdots$  Reihen nach steigenden Potenzen von  $\varepsilon$  sind, eingeführt:

und nach Einsetzung dieser Reihen in die vorgelegten Gleichungen die Coëfficienten der gleichen Potenzen von ε einander gleich gesetzt. Man erhielt so aus jeder Gleichung ein System von Bedingungsgleichungen:

Ing ein System von Bedingungsgleichungen:
$$B_{10} = +\frac{2}{3} \qquad B_{20} = -\frac{3}{7} + 2 C_{10}$$

$$B_{11} = -\frac{3}{5} - A_{20} + 2 B_{10} \qquad B_{21} = +\frac{1}{7} + 2 C_{11} - A_{30} + 2 B_{20}$$

$$B_{12} = -A_{21} + 2 B_{11} \qquad B_{22} = +2 C_{12} - A_{31} + 2 B_{21} - 3 C_{11}$$

$$B_{13} = -A_{22} + 2 B_{12} \qquad \cdots$$

$$B_{30} = +\frac{1}{3} + 2 C_{20} - 3 D_{10}$$

$$B_{31} = -\frac{5}{3} + 2 C_{21} - 3 D_{11} - A_{40} + 2 B_{30} - 3 C_{20} + 4 D_{10}$$

$$B_{32} = +2 C_{22} - 3 D_{12} - A_{41} + 2 B_{31} - 3 C_{21} + 4 D_{11}$$

$$B_{40} = -\frac{5}{11} + 2 C_{30} - 3 D_{20} + 4 E_{10}$$

$$B_{41} = +\frac{6}{11} + 2 C_{31} - 3 D_{21} + 4 E_{11} - A_{50} + 2 B_{40} - 3 C_{30} + 4 D_{20} - 5 E_{10}$$

$$B_{42} = +2 C_{32} - 3 D_{22} + 4 E_{12} - A_{51} + 2 B_{41} - 3 C_{31} + 4 D_{21} - 5 E_{11}$$

Diese konnten nicht zur Bestimmung der Unbekannten ausreichen, sondern man musste sich aus der Abhängigkeit der Grössen  $B, C, D, E \cdot \cdot \cdot$  von A ein weiteres Gleichungssystem verschaffen. Es ist nach dem polynomischen Satze, wenn man:

$$(A_0 + A_1 x + A_2 x^2 + A_3 x^3 + \cdots)^n = N_0 + N_1 x + N_2 x^2 + N_3 x^3 + \cdots$$

setzt:

$$N_m = \sum_{\alpha! \beta! \gamma! \dots} A_{\alpha}{}^{\alpha} A_{b}{}^{\beta} A_{c}{}^{\gamma} \dots,$$
 mit den Bedingungen:  
 $\alpha + \beta + \gamma + \dots = n$   
 $\alpha a + \beta b + \gamma c + \dots = m.$ 

Ist nun aber:

$$A_a{}^a = \{A_{a0} + A_{a1}y + A_{a2}y^2 + A_{a3}y^3 + \cdots\}^a,$$

so ist der Coëfficient von  $y^r$  gleich:

mit den Bedingungen:
$$\begin{array}{c}
\sum_{\alpha'!\,\beta'!\,\overline{\gamma'!}...}^{\alpha\,!} A_{aa'}^{\alpha'} A_{ab'}^{\beta'} A_{ac'}^{\gamma'} \dots, \\
\alpha' + \beta' + \gamma' + \dots = \alpha \\
\alpha'a' + \beta'b' + \gamma'c' + \dots = r,
\end{array}$$
9)

ebenso für:

$$A_b{}^{\beta} = \{A_{b_0} + A_{b_1}y + A_{b_2}y^2 + A_{b_3}y^3 + \cdots\}^{\beta},$$

der Coëfficient von y<sup>s</sup> gleich:

$$\sum_{\overline{a'' ! \beta'' ! \gamma'' ! \dots}} \frac{\beta !}{A_{ba''}} A_{bb''}^{\beta''} A_{bc''}^{\gamma''} \cdots,$$
mit den Bedingungen:
$$\alpha'' + \beta'' + \gamma'' + \dots = \beta$$

$$\alpha'' a'' + \beta'' b'' + \gamma'' c'' + \dots = s.$$

Setzt man die Werthe aus 9) und 10) in 8) ein, so wird, wenn

$$r + s = p$$

ist, gefunden:

$$N_{mp} = \sum_{lpha'! \; eta'! \; eta'! \; eta''! \; eta''! \; eta''! \; eta''! \; eta''! \; eta'''! \; eta'''! \; eta'''! \; eta'''! \; eta'''! \; eta''' \; eta'''' \; eta''' \; eta'''' \; eta''' \; eta'''' \; eta''''' \; eta'''' \; eta''''' \; eta'''' \; eta''''' \; eta''''' \; eta'''' \; eta'''' \; eta''''' \; eta''''' \; eta''''' \; eta'''' \; eta''$$

mit den Bedingungen:

$$\alpha' + \beta' + \gamma' \cdots + \alpha'' + \beta'' + \gamma'' \cdots + \alpha''' + \beta''' + \gamma''' + \cdots = n$$

$$\alpha'a + \beta'a + \gamma'a \cdots + \alpha''b + \beta''b + \gamma''b \cdots + \alpha'''c + \beta'''c + \gamma'''c + \cdots = m$$

$$\alpha'a' + \beta'b' + \gamma'c' \cdots + \alpha''a'' + \beta''b'' + \gamma''c'' \cdots + \alpha'''a''' + \beta'''b'' + \gamma''c''' + \cdots = p.$$

Da nun:

3  $B_{mp}$  ein Coëfficient in der Entwicklung zur 3ten Potenz,

ist, so wird man haben:

$$B_{mp} = \sum_{\alpha \, ! \, \beta \, ! \, \gamma \, !} A^{\alpha}_{aa'} A^{\beta}_{bb'} A^{\gamma}_{cc'}$$

mit den Bedingungen:

$$\alpha + \beta + \gamma = 3$$

$$\alpha a + \beta b + \gamma c = m$$

$$\alpha a' + \beta b' + \gamma c' = p;$$

weiters:

$$C_{mp} = \sum_{\alpha, [\beta], \gamma, [\delta], \epsilon, l}^{4!} A^{\alpha}_{aa'} A^{\beta}_{bb'} A^{\gamma}_{cc'} A^{\delta}_{dd'} A^{\epsilon}_{ee'},$$

mit den Bedingungen:

$$\alpha + \beta + \gamma + \delta + \varepsilon = 5$$

$$\alpha a + \beta b + \gamma c + \delta d + \varepsilon e = m$$

$$\alpha a' + \beta b' + \gamma c' + \delta d' + \varepsilon e' = p$$

Jede dieser Gleichungen liefert ein System von Bedingungsgleichungen:

$$B_{20} = A_{20} + A_{10}^{2} \qquad C_{20} = A_{20} + 2A_{10}^{2}$$

$$B_{21} = A_{21} + 2A_{11} A_{10} \qquad C_{21} = A_{21} + 4A_{11} A_{10}$$

$$B_{22} = A_{22} + 2A_{12} A_{10} + A_{11}^{2} \qquad C_{22} = A_{22} + 4A_{12} A_{10} + 2A_{11}^{2}$$

$$\vdots \qquad \vdots \qquad \vdots \qquad \vdots \qquad \vdots$$

$$B_{30} = A_{30} + 2A_{20} A_{10} + \frac{1}{3} A_{10}^{3} \qquad D_{20} = A_{20} + 3A_{10}^{2}$$

$$B_{31} = A_{31} + 2A_{21} A_{10} + 2A_{20} A_{11} + A_{11} A_{10}^{2} \qquad D_{21} = A_{21} + 6A_{11} A_{10}$$

$$\vdots \qquad \vdots \qquad \vdots \qquad \vdots \qquad \vdots$$

ausserdem bestehen wegen:

$$A_{00} = 1$$
,  $A_{01} = A_{02} = A_{03} \cdots = 0$ ,

die Gleichungen:

$$B_{10} = C_{10} = D_{10} = E_{10} \cdot \cdot \cdot = A_{10}$$
  
 $B_{11} = C_{11} = D_{11} = E_{11} \cdot \cdot \cdot = A_{11}$   
 $B_{12} = C_{12} = D_{12} = E_{12} \cdot \cdot \cdot = A_{12}$ 

Diese Gleichungen in Verbindung mit 7) gestatten nun eine successive Bestimmung der Grössen  $A_{10}$   $A_{11}$   $A_{12}$  . . .  $A_{20}$   $A_{21}$   $A_{22}$  . . . .  $A_{30}$   $A_{31}$  . . .

Um die auf diese Weise erhaltenen Resultate einer durchgreifenden Controle zu unterziehen, wurden die Coëfficienten der  $f^2$  Reihe nach einer ganz anderen Methode nochmals gerechnet. Setzt man nämlich zwischen x und  $\tau$  eine Relation von der Form:

$$x = \tau \left\{ 1 + A'_{1} \varepsilon \tau^{2} + A'_{2} \varepsilon^{2} \tau^{4} + \ldots \right\}$$
  
und:  $x^{3} = \tau^{3} \left\{ 1 + B'_{1} \varepsilon \tau^{2} + B'_{2} \varepsilon^{2} \tau^{4} + \ldots \right\},$ 

voraus, so werden die B' Coëfficienten völlig bestimmte Functionen der A' Coëfficienten sein und jeder dieser Coëfficienten wird durch eine Reihe nach steigenden Potenzen von  $\varepsilon$  dargestellt werden können. Substituirt man diese Reihen in die Gleichung 2) (pag. 66), ersetzt aber den links vom Gleichheitszeichen stehenden Ausdruck durch die Relation 1) (pag. 65), so wird, wenn für  $f^2$  eine Function von der Form:

$$\frac{1}{4}f^2 = \varphi_0 + \varphi_1 \ \epsilon + \varphi_2 \ \epsilon^2 + \ldots,$$

und für A' und B':

eingeführt wird, die Gleichsetzung der Coëfficienten der gleichen Potenzen sofort ergeben:

$$\varphi_{0} = \frac{1}{3}$$

$$\varphi_{1} = -\frac{2}{3} - A'_{10}$$

$$\varphi_{2} = -A'_{11}$$

$$\varphi_{3} = -A'_{12}$$

$$\vdots$$

$$\vdots$$

$$B'_{10} = -\frac{2}{5}$$

$$B'_{10} = -\frac{2}{5}$$

$$B'_{10} = A'_{20} + \frac{2}{5}$$

$$B'_{30} = -\frac{4}{5}$$

$$B'_{31} = +\frac{5}{5} - 3 \varphi_{1} B'_{30} - A'_{40}$$

$$B'_{12} = -3 \varphi_{1} B'_{11} - 3 \varphi_{2} B'_{10} - A'_{21}$$

$$B'_{32} = -3 \varphi_{1} B'_{31} - 3 \varphi_{2} B'_{30} - A'_{41}$$

$$\vdots$$

Diese Gleichungen in Verbindung mit dem Gleichungssystem 11) gestatten aber, die Grössen  $\varphi_0$   $\varphi_1$   $\varphi_2$  . . . in völlig unabhängiger Weise zu bestimmen , und da in der

früher erläuterten Methode alle späteren Coëfficienten bei der Berechnung der  $f^2$  Coëfficienten auftreten, so erscheint die ganze Entwicklung durchgreifend controlirt.

Die folgenden Coëfficienten sind nach den eben beschriebenen beiden Methoden gerechnet und geprüft worden, die Zahlen für jede der beiden Methoden überdies durch eine doppelte Rechnung controlirt, indem sowohl Schram als Ginzel unabhängig von einander die bezüglichen sehr umfassenden Rechnungen durchgeführt haben. Da also die erhaltenen numerischen Werthe gleichsam durch eine vierfache Rechnung geprüft erscheinen, so kann an der Richtigkeit der folgenden Angaben um so weniger gezweifelt werden, als die Resultate der Entwicklung an mehren Beispielen durch eine genaue zehnstellige Rechnung eine vollständige Bestätigung erfahren haben. Es fand sich, indem die Entwicklung bis zu den achten Potenzen von einclusive durchgeführt wurde:

$$A_{1} = \frac{2}{5} - \frac{2}{175} \varepsilon - \frac{52}{1875} \varepsilon^{2} - \frac{13}{303} \frac{375}{1875} \varepsilon^{3} - \frac{63}{1970} \frac{2832}{1875} \varepsilon^{4} - \frac{23}{9311} \frac{252}{6460} \frac{5440}{9375} \varepsilon^{5} - \frac{1567}{9650} \frac{68160}{791489} \varepsilon^{6} - \frac{946}{578974} \frac{2399}{8749} \frac{3299}{94140625} \varepsilon^{7} - \dots$$

$$A_{2} = \frac{37}{175} - \frac{128}{7875} \varepsilon - \frac{26665}{303} \frac{\varepsilon^{2}}{1875} \varepsilon^{2} - \frac{110}{19707} \frac{5976}{1875} \varepsilon^{3} - \frac{36}{9311} \frac{6460}{6460} \frac{9375}{9375} \varepsilon^{4} - \frac{2346}{791489} \frac{2381}{9179} \frac{6665}{685} \varepsilon^{5} - \frac{110}{19707} \frac{1875}{1875} \varepsilon^{3} - \frac{36}{9311} \frac{6460}{6460} \frac{9375}{9375} \varepsilon^{4} - \frac{2346}{791489} \frac{2816}{9179} \frac{6875}{6875} \varepsilon^{5} - \frac{156}{578974} \frac{6299}{8749} \frac{21414}{9414} \frac{625}{6450} \varepsilon^{6} - \dots$$

$$A_{3} = \frac{920}{7875} - \frac{47805}{303} \frac{\varepsilon}{1875} \varepsilon - \frac{156}{19707} \frac{6226}{1875} \varepsilon^{2} - \frac{44}{9311} \frac{638}{6450} \frac{2215}{9375} \varepsilon^{3} - \frac{2571}{791489} \frac{7191}{9179} \frac{1200}{875} \varepsilon^{4} - \frac{1373}{578974} \frac{12220458}{78974} \frac{7225}{8749} \frac{5}{9414} \frac{5}{6505} \varepsilon^{5} - \dots$$

$$A_{4} = \frac{198285}{303} \frac{255}{1875} - \frac{255}{19707} \frac{834}{1875} \varepsilon - \frac{55}{9311} \frac{8271}{6460} \frac{2015}{9375} \varepsilon^{2} - \frac{2712}{791489} \frac{26337740}{9179} \frac{6875}{6875} \varepsilon^{3} - \frac{1291}{578974} \frac{5661}{8749} \frac{5600}{9375} \varepsilon^{4} - \frac{3253}{791489} \frac{9779}{9179} \frac{5760}{6875} \varepsilon^{2} - \frac{1277}{578974} \frac{577}{8043} \frac{1350}{1350} \varepsilon^{2} - \frac{1277}{578974} \frac{577}{8043} \frac{1350}{1499} \varepsilon^{2} - \frac{1277}{578974} \frac{577}{8974} \frac{8749}{9414} \frac{9414}{6625} \varepsilon^{2} - \frac{1277}{578974} \frac{577}{8974} \frac{8749}{9414} \frac{9414}{6625} \varepsilon^{2} - \frac{1270}{578974} \frac{578}{8749} \frac{8749}{9414} \frac{9414}{6625} \varepsilon^{2} - \frac{1528}{578974} \frac{57}{8749} \frac{57}{94149} \frac{6875}{9414} \varepsilon^{2} - \frac{1270}{578974} \frac{578}{8749} \frac{8749}{9414} \frac{9414}{6625} \varepsilon^{2} - \frac{1270}{578974} \frac{578}{8749} \frac{8749}{9414} \frac{9414}{6625} \varepsilon^{2} - \frac{1270}{578974} \frac{578}{8749} \frac{578}{9414} \frac{8749}{9414} \frac{9414}{6625} \varepsilon^{2} - \frac{1270}{578974} \frac{579}{8749} \frac{8749}{9414} \frac{9414}{6625} \varepsilon^{2} - \frac{1270}{578974} \frac{579}{8749} \frac{8749}{9414} \frac{9414}{6625} \varepsilon^{2} - \frac{1270}{578974} \frac{579}{8749} \frac{8749}{9414} \frac{9414}{6625} \varepsilon^{2} - \frac{1270}{578974} \frac{1379}{8749} \frac{1379}{9414} \frac{9414}{6625}$$

Hiermit erscheint das Problem völlig gelöst, denn nach der ersten Gleichung in 5) (pag. 66) ist f eine einfache Function von  $A_1$ , kann also für eine gegebene Excentricität leicht berechnet werden, die Bestimmung von fx mit Hilfe der Barker'schen Tafel ist aber bei der Gleichung 2) (pag. 66) näher erläutert worden, die Ermittlung des Werthes  $\tau = tg \frac{1}{2}v$  mit Hilfe der Gleichung 3) (pag. 66) hat daher keine andere Schwierigkeit, als die einer ziemlich ausgedehnten numerischen Operation. Es erübrigt nur noch die Aufgabe, die letztere durch zweckmässig construirte Hilfstafeln auf ein möglichst geringes Mass zurückzuführen.

Die Tabulirung von f als Function von  $\varepsilon$  ist leicht genug auszuführen: die Tafel VIa enthält nebst einer sofort zu erläuternden Grösse E die diesbezüglichen Hilfsmittel. Wollte man aber aus x nach Gleichung 3) den Werth von  $\tau$  unmittelbar mit Hilfe einer Tafel rechnen, so würde diese sehr umfangreich und mit doppeltem Eingange versehen sein müssen. Dieser Ausdruck wurde demnach noch weiter umgeformt, so dass die schliesslich nothwendige verhältnismässig kleine Tafel mit doppeltem Eingange nur ganz geringfügige und so kleine Correctionen ergibt, dass sie für eine siebenstellige Rechnung in den praktisch wichtigen Fällen verschwinden. Macht man:  $E = \frac{\pi}{4} A_1,$ 

so wird sofort mit Rücksicht auf die numerischen Werthe in 14) E als Function von  $\varepsilon$  darzustellen sein: die numerischen Werthe von log E sind in die Tafel VIa aufgenommen. Setzt man weiter:

in welcher Reihe die Coëfficienten von n die Anfangsglieder beziehungsweise der Reihen  $A_1$   $A_2$   $A_3$  . . sind, so wird man  $\tau$  auf die Form :

$$\tau = xGH, \qquad \qquad 17)$$

bringen können, in welcher H offenbar einen Werth annehmen wird, der sich von der Einheit nur um eine Grösse dritter Ordnung von  $\varepsilon$  unterscheiden kann, und überdies, wie die Entwicklung zeigt, mit einem kleinen numerischen Coëfficienten multiplicirt ist; es wird also  $\log H$  selbst innerhalb der Grenzen der hier entwickelten Methode als eine kleine Correctionsgrösse erscheinen, die eine Function von  $\varepsilon$  und n ist. Die Grösse G erscheint als Function von n und hat mit diesem Argumente in der Tafel VIb Aufnahme gefunden; die Correctionsgrösse  $\log H$  wurde in die mit doppeltem Eingange versehene Tafel VIc gebracht; das horizontale Argument ist  $\varepsilon$ , das vertikale n, die Correctionen sind in Einheiten der siebenten Decimale verstanden, und auf der linken Seite die für die Hyperbel, auf der rechten die für die Ellipse geltenden enthalten; für die erstere sind beide Argumente positiv, für die letztere negativ.

Die explicite Entwicklung der Grösse log H als Function von  $\varepsilon$  und n würde ziemlich weitläufige Operationen veranlassen; ich habe es deshalb vorgezogen, dieselbe dadurch zu ermitteln, dass die nach der Formel 3) (pag. 66) neunstellig berechneten strengen Werthe für  $\tau$  mit den ebenso genau berechneten von x G verglichen wurden; die Differenz der beiden logarithmischen Werthe ist die gesuchte Correction. Die nothwendigen Tafeln sind mit grosser Sorgfalt von F. K. Ginzel durchaus neunstellig und zwar innerhalb so weit ausgedehnter Grenzen berechnet worden, dass diese von den periodischen Kometen kurzer Umlaufszeit wol nur in den seltensten Fällen überschritten werden. Die ermittelten Werthe sind in den Tafeln VIa, VIb und VIc auf sieben Stellen abgekürzt mitgetheilt, die letzte Stelle ist daher, mit Rücksicht auf die neunstellig geführte Rechnung, nahezu verbürgt. Um die neunte Stelle überall annähernd richtig zu erhalten, war es bei den Grenzwerthen in einigen Fällen nöthig,

mehr Glieder zu berücksichtigen, als durch die obigen Entwicklungen bekannt sind; es bot aber gar keine Schwierigkeit, durch Induction die folgenden Coëfficienten mit hinreichender Annäherung anzugeben. Was die Grenzen der erwähnten Tafeln anbelangt, so sind diese weiter gezogen, als es durchaus nöthig ist, denn schon vor Eintritt der Grenzfälle bieten die gewöhnlichen Methoden zur Bestimmung der wahren Anomalie ohne Anwendung ausgedehnter logarithmischer Tafeln die nöthige Sicherheit.

Es erübrigt noch, den Gebrauch der Tafeln zu erläutern und die Formeln zusammen zustellen, deren man bei der Rechnung bedarf. Zunächst wird man die für einen bestimmten Kometen als constant auftretenden Grössen ermitteln. Ist e die Excentricität, so wird man berechnen:

$$\varepsilon = \frac{1-e}{1+e}$$
.

Mit dem Argumente  $\varepsilon$  entlehnt man der Tafel VIa die Logarithmen von f und E und bildet:

 $\alpha = \frac{f}{a^{3/2}} \sqrt{\frac{1+e}{2}}, \quad \beta = \varepsilon E,$ 

wobei q den Perihelabstand vorstellt. Die Berechnung der Grössen  $\varepsilon$ ,  $\alpha$  und  $\beta$  ist für gegebene Elemente nur einmal durchzuführen und kann den vorbereitenden Rechnungen angeschlossen werden. Ist t die seit der Perihelpassage verflossene Zeit in Einheiten des mittleren Sonnentages, so bildet man das Argument M für die Barker'sche Tafel IV nach:  $M = \alpha t,$ 

und entlehnt damit aus derselben den Winkel v, der aber mit w bezeichnet werden soll, da derselbe die wahre Anomalie nicht darstellt. Benützt man die Luther'sche Tafel, welche Encke in der zweiten Auflage der berühmten Olbers'schen Abhandlung »Über die leichteste und bequemste Methode, die Bahn eines Kometen zu berechnen« publicirt hat oder Watson's Tafel, so hat man anstatt  $\alpha$  zu setzen:  $\alpha$  C, wobei log C = 9.960 1277 anzunehmen ist.

Es findet sich nun x und weiters das Argument n nach:

$$x = \frac{\operatorname{tg} \frac{1}{2} w}{f}, \qquad n = \beta x^2.$$

Aus der Tafel VIb wird hierauf mit dem Argumente n der Logarithmus von G entlehnt, aus Tafel VIc mit den Argumenten n und  $\varepsilon$  die Correctionsgrösse  $\log H$ , welche in Einheiten der siebenten Decimale verstanden ist und in der Regel unmerklich sein wird; es ist dann schliesslich:

$$tg \cdot v = xGH$$

womit die gesuchte wahre Anomalie bestimmt erscheint. Den Radius vector r berechnet man nach:  $\theta = \varepsilon \, \operatorname{tg} \frac{1}{4} \, v^2$ 

$$r = \frac{q}{\cos \frac{1}{2} v^2 (1 + \theta)} = \frac{q (1 + \log \frac{1}{2} v^2)}{1 + \theta}$$

welch' letztere Formel bei Anwendung von Additionslogarithmen bequemer und sicherer ist. Die Formeln zusammengestellt sind also:

Vorbereitende Rechnungen:
$$\varepsilon = \frac{1-e}{1+e}, \quad \alpha = \frac{f}{q^{3/2}} \sqrt[3]{\frac{1+e}{2}}, \quad \beta = \varepsilon E$$
für jeden Ort:
$$M = \alpha t, \quad x = \frac{\operatorname{tg} \frac{1}{2} w}{f}, \quad n = \beta x^{2}$$

$$\operatorname{tg} \frac{1}{2} v = xGH$$

$$\theta = \varepsilon \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^{2}$$

$$r = \frac{q (1 + \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^{2})}{1 + \theta}.$$

Ich werde nun noch die bei dieser Methode nöthigen Rechnungen durch drei Beispiele erläutern und wähle hierzu als die beiden ersten die von Gauss in der »Theoria motus« bei demselben Problem angeführten Zahlen.

Es sei (Theoria motus, Artikel 43):

$$e = 0.96764567$$
,  $\log q = 9.7656500$ ,  $t = 63.54400$ .

## Vorbereitende Rechnung:

Die weitere Rechnung gestaltet sich für die Zeit t wie folgt:

log 
$$t$$
 1.803 0745
 log  $x^2$ 
 0.144 3508

 log  $M$ 
 2.148 1804
 log  $n$ 
 8.360 1303

  $w$ 
 99°
 6' 13"72 (Taf. IV)
  $n$ 
 0.022 9156

  $\frac{1}{2}$ 
 $w$ 
 49 33 6.86
 tg  $\frac{1}{2}$ 
 $v$ 
 0.076 1865

 tg  $\frac{1}{2}$ 
 $w$ 
 0.069 2979
  $\frac{1}{2}$ 
 $v$ 
 50° 0′ 0″00

 log  $x$ 
 0.072 1754
  $v$ 
 100 0 0.00.

 log  $x$ 
 0.004 0111 (Taf. VIb)
  $v$ 
 100 0 0.00.

Der Radius vector findet sich:

Man sieht aus diesem Beispiele, welches von Gauss dem Halley'schen Kometen entlehnt wurde, dass die Correction wegen log H völlig verschwindet.



In Anwendung der obigen Formeln auf hyperbolische Bahnen sei (Theoria motus, Art. 46 II):

Diese beiden der Theoria motus entlehnten Beispiele zeigen, dass in der überwiegenden Anzahl der Fälle ohne Bedenken t=xG gesetzt werden kann; es soll nun an einem extremen Beispiele die Leistungsfähigkeit dieser Methode dargethan und hierfür Bahnelemente gewählt werden, die dem Faye'schen Kometen entlehnt sind. Die Excentricität überschreitet in diesem Falle wenig den Werth 0.5 und die gewöhnlichen für die Ellipse geltenden Methoden sind hier ohne besondere Schwierigkeit anwendbar, doch glaube ich, dass der hier in Vorschlag gebrachte Rechnungsmechanismus für die kleinern Anomalien bequemer ist als jene. Es ist:

$$e = 0.5549454$$
,  $\log q = 0.2304435$ .

Damit ergeben sich die Constanten:

$$\epsilon = +0.286\ 2187$$
  $\log \alpha \ 9.542\ 2560$   $\log f \ 9.942\ 5786$   $\log \beta \ 9.452\ 3956$ ,

für t = 260 stellt sich die Rechnung wie folgt:

Rechnet man dasselbe Beispiel mit den für die Ellipse entwickelten geschlossenen Formeln, so ergibt sich zunächst der Logarithmus der mittleren täglichen siderischen Bewegung in Bogensekunden  $\log \mu = 2.676$  9613 und damit die mittlere Anomalie für die vorgelegte Zeit  $M = 34^{\circ}$  19' 36"14. Die excentrische Anomalie findet sich durch Versuche ( $\log e'' = 5.058$  6754)  $E = 62^{\circ}$  32' 25"77, woraus in vollkommener Übereinstimmung mit dem obigen auf viel bequemere Weise erhaltenen Werthe resultirt:

$$\log \operatorname{tg} \frac{1}{2} E \quad 9.783 \quad 4022$$

$$\log \sqrt{\frac{1+e}{1-e}} \quad 0.271 \quad 6510$$

$$\log \operatorname{tg} \frac{1}{2} v \quad 0.055 \quad 0532.$$

Es erübrigen noch einige Bemerkungen betreffs des umgekehrten Problems, nämlich der Ermittlung der Zeit aus der wahren Anomalie. Man kann der Gleichung 1) (pag. 65) ohne Schwierigkeit die Form geben:

$$t = \frac{q^{3/2}}{\sqrt{1+e}} \{ P_1 \operatorname{tg} \frac{1}{2} v + P_3 \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^3 \},$$

wobei die Werthe von  $P_1$  und  $P_3$  mit dem Argumente:

$$\theta = \frac{1-s}{1+s} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^2,$$

in Tafeln gebracht werden können; solche finden sich als Tafel XVIII im zweiten Bande dieses Lehrbuches; die dazu nöthigen Erläuterungen sind auf pag. 479 desselben Werkes gegeben.

## 3. Relationen zwischen mehren Orten in der Bahn.

a. Die Euler'sche Gleichung und deren Transformation.

Verbindet man die Endpunkte zweier zu derselben Bahn gehörenden Radien vectoren durch eine Gerade, welche die Sehne genannt werden soll, so lassen sich zwischen diesen Grössen und der Zwischenzeit einige sehr wichtige Relationen aufstellen. Die Lösung in ihrer Allgemeinheit führt auf die Lambert'sche Gleichung, welche jedoch erst im zweiten Bande abgeleitet wird; hier soll nur jene von Euler entwickelte Lösung vorgenommen werden, welche für die Parabel gilt. Seien t, und  $t_m$  die zu den Radien vectoren r, und  $r_m$  gehörenden, vom Perihel aus gezählten Zeiten, so kann man mit Benützung der Gleichung 2) (pag. 58) leicht die beiden Relationen ableiten:

$$k t, \sqrt{2 q} = 2 q^2 (\log \frac{1}{2} v, + \frac{1}{3} \log^3 \frac{1}{2} v,)$$
  
 $k t_m \sqrt{2 q} = 2 q^2 (\log \frac{1}{2} v_m + \frac{1}{3} \log^3 \frac{1}{2} v_m).$ 

Durch Subtraction dieser Gleichungen wird erhalten:

$$k(t_{m}-t_{i})\sqrt{2} q = 2 q^{2} \{ tg \frac{1}{2} v_{m} - tg \frac{1}{2} v_{i} + \frac{1}{3} (tg^{3} \frac{1}{2} v_{m} - tg^{3} \frac{1}{2} v_{i}) \}.$$

In dieser Gleichung ist nun q zu eliminiren, v, und  $v_m$  sind als Functionen von r,



r,, und s der Sehne zwischen dem ersten und dritten Kometenorte auszudrücken. Vorerst kann man obige Gleichung folgendermassen transformiren:

$$k (\ell_{m} - \ell_{i}) \sqrt{2 q} = 2 q^{2} \{ \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{m} - \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{i} \} \{ 1 + \frac{1}{3} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^{2}_{m} + \frac{1}{3} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{m} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{i} + \frac{1}{3} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{i} \}$$

$$= 2 q^{2} \{ \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{m} - \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{i} \} \{ 1 + \frac{1}{3} (\operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{m} - \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{i})^{2} + \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{m} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{i} \}.$$

Bedenkt man, dass:

$$r = q \sec \frac{1}{2} v^2,$$

ist, und setzt abkürzend ein:

$$\frac{1}{2} (v_{m} - v_{i}) = f_{i}$$

so wird geschrieben werden können:

$$1 + tg \frac{1}{2} v_m tg \frac{1}{2} v_n = \frac{\cos \frac{1}{2} v_m \cos \frac{1}{2} v_n + \sin \frac{1}{2} v_n \sin \frac{1}{2} v_m}{\cos \frac{1}{2} v_n \cos \frac{1}{2} v_m} = \frac{\cos f \sqrt{r_1 r_m}}{q},$$

ferner:

$$tg \, \frac{1}{2} \, v_{m} - tg \, \frac{1}{2} \, v_{r} = \frac{\sin \frac{1}{2} \, v_{m} \cos \frac{1}{2} \, v_{r} - \cos \frac{1}{2} \, v_{m} \sin \frac{1}{2} \, v_{r}}{\cos \frac{1}{2} \, v_{r} \cos \frac{1}{2} \, v_{m}} = \frac{\sin f \, \sqrt{r_{r} \, r_{m}}}{q},$$

wodurch man erhält:

$$k (t_m - t_i) \sqrt{2} q = 2 r_i r_m \sin f \cos f + \frac{3}{3} \frac{(r_i r_m)^{3/2} \sin f^3}{q}$$

oder auch:

$$k (t_m - t_i) = \frac{\sin f \cos f r_i r_m \sqrt{2}}{\sqrt{q}} + \frac{\sin f^3 (r_i r_m)^{3/2} \sqrt{2}}{3 q^{3/2}}.$$
 1)

Wie man sieht, sind die wahren Anomalien nun fortgeschafft und an ihrer Stelle findet sich die Differenz der Anomalien, eine Grösse, die leicht durch s ausgedrückt werden kann. Zuerst wird es aber nothwendig sein, zu zeigen, dass die Fortschaffung der Unbekannten q möglich ist. Es wird:

$$\sin f^{2} = \sin \frac{1}{2} v_{m}^{2} \cos \frac{1}{2} v_{r}^{2} - 2 \sin \frac{1}{2} v_{r} \cos \frac{1}{2} v_{r} \sin \frac{1}{2} v_{m} \cos \frac{1}{2} v_{m} + \sin \frac{1}{2} v_{r}^{2} \cos \frac{1}{2} v_{m}^{2}$$

$$= \frac{q}{r_{r}} + \frac{q}{r_{m}} - 2 \cos \frac{1}{2} v_{r} \cos \frac{1}{2} v_{m} (\cos \frac{1}{2} v_{r} \cos \frac{1}{2} v_{m} + \sin \frac{1}{2} v_{r} \sin \frac{1}{2} v_{m})$$

$$= \frac{q}{r_{r}} + \frac{q}{r_{m}} - 2 \cos f \frac{q}{\sqrt{r_{r} r_{m}}};$$

daraus leitet sich ab:

$$\sin f^2 = \frac{q}{r_1 r_m} (r_1 + r_m - 2 \cos f \sqrt{r_1 r_m}).$$
 2)

Dieser Werth, in 1) für sin f substituirt, macht sofort q verschwinden, doch wird es zweckmässiger sein, diese Substitution nicht sogleich auszuführen. Man kann f durch die Sehne s und die Radien vectoren r, und  $r_m$  ersetzen. Man hat:

$$s^{2} = r^{2} + r^{2} - 2r^{2}r^{2} \cos 2f$$
$$= (r^{2} + r^{2})^{2} - 4r^{2}r^{2} \cos f^{2};$$

demnach ist:

$$\cos f = \pm \sqrt{\frac{(r_1 + r_{m})^2 - s^2}{4 r_1 r_{m}}} = \pm \frac{m n}{2 \sqrt{r_1 r_{m}}},$$
 3)

wobei der Kürze halber gesetzt wurde:

$$(r_{1} + r_{11} + s)^{1/2} = m$$
   
 $(r_{1} + r_{11} - s)^{1/2} = n.$  4)

Die Bedeutung des Doppelzeichens in 3) wird durch die Erwägung klar, dass das positive Zeichen gilt, wenn die heliocentrische Bewegung des Kometen kleiner ist als  $180^{\circ}$ ,  $(f < 90^{\circ})$ , das negative hingegen, wenn  $f > 90^{\circ}$ .

Die Gleichung 2) ergibt:

$$\frac{\sin f \sqrt{r_r r_m}}{\sqrt{q}} = \left\{r_r + r_m - 2\cos f \sqrt{r_r r_m}\right\}^{1/2},$$

wobei das Zeichen des Wurzelausdruckes stets positiv gewählt werden muss, da sin f nur dieses Vorzeichen besitzen kann Führt man nun den für  $\cos f$  in 3) gefundenen Werth ein und bedenkt, dass nach 4) gesetzt werden kann:

$$r_r + r_m = \frac{1}{4} (m^2 + n^2),$$

so wird:

$$\frac{\sin f \sqrt{r_{,r_{m}}}}{\sqrt{q}} = \left\{\frac{1}{2} (m^{2} + n^{2}) \mp mn\right\}^{1/2},$$

oder auch:

$$\frac{\sin f \sqrt{2} \, r, \, r_m}{\sqrt{q}} = m \mp n.$$

Geht man wieder auf die Gleichung 1) zurück, so wird mit Rücksicht auf die bisherigen Entwicklungen:

$$k(t_m - t_n) = \cos f(m \mp n) \sqrt{r_n r_m} + \frac{1}{6} (m \mp n)^3 = \pm \frac{1}{2} mn(m \mp n) + \frac{1}{6} (m \mp n)^3$$
, woraus folgt:

$$6k(t_m-t_n)=m^3\mp n^3=(r_n+r_m+s)^{3/2}\mp (r_n+r_m-s)^{3/2}.$$
 5)

Es gilt das obere Zeichen, wenn die heliocentrische Bewegung kleiner, das untere, wenn dieselbe grösser als 180° ist. Bei ersten Bahnbestimmungen hat demnach das obere Zeichen allein praktische Bedeutung.

Die Gleichung 5) ist unter dem Namen des Lambert'schen Theorems bekannt, ist aber zuerst von Euler aufgestellt worden; Lambert hat diese Form auf Ellipsen und Hyperbeln erweitert, indem er den eben aufgestellten Ausdrücken noch weitere Glieder hinzufügte, die mit den negativen Potenzen von a (der halben grossen Achse) multiplicirt erscheinen, also für die Parabel verschwinden; die Ableitung dieser allgemeinen Gleichung wird erst im zweiten Bande dieses Werkes vorgenommen.

Die Euler'sche Gleichung in der eben aufgestellten Form ist besonders in der Anwendung auf erste Bahnbestimmungen, in welchen s nothwendig klein ist, wenig bequem, da der rechte Theil der Gleichung 5) aus der Differenz zweier nahe gleich grosser Werthe bestimmt werden muss. Encke (Berl. astr. Jahrb. 1833) hat eine sehr zweckmässige Umstellung derselben vorgeschlagen. Setzt man nämlich:

$$\frac{s}{r_{i}+r_{iii}}=\sin\gamma, \qquad \qquad 6)$$

so kann die Euler'sche Gleichung, wenn mit t die Zwischenzeit ( $t_m - t$ .) bezeichnet wird, geschrieben werden:

$$\frac{6 kt}{(r_{r}+r_{m})^{3/2}}=(1+\sin \gamma)^{3/2}\mp (1-\sin \gamma)^{3/2};$$

sin  $\gamma$  wird der Natur des Problems nach stets positiv sein und man wird daher  $\gamma < 90^{\circ}$  annehmen können. Es ist aber:

$$(\cos \frac{1}{2} \gamma \pm \sin \frac{1}{2} \gamma)^2 = 1 \pm \sin \gamma.$$

Da die Bedingung  $\gamma < 90^{\circ}$  besteht, so ist im Ausdrucke:

$$\cos \frac{1}{2} \gamma \pm \sin \frac{1}{2} \gamma = \pm \sqrt{1 \pm \sin \gamma}$$

nur das obere positive Zeichen der Wurzel zu berücksichtigen, und man hat:

$$\frac{6 kt}{(r_{\star} + r_{\star \nu})^{3/2}} = (\cos \frac{1}{2} \gamma + \sin \frac{1}{2} \gamma)^{3} \mp (\cos \frac{1}{2} \gamma - \sin \frac{1}{2} \gamma)^{3}. \quad 7)$$

Aus dieser Gleichung kann, sobald  $r_1 + r_m$  gegeben ist,  $\gamma$  ermittelt werden, und man hat dann:

$$s = (r_1 + r_{m}) \sin \gamma, \qquad 8$$

so dass die Sehne für eine bestimmte Annahme über r,  $+ r_m$  und die Zwischenzeit t nach der Euler'schen Gleichung bestimmt ist. Bei Aufsuchung des Winkels  $\gamma$  kann man noch die Rechnung wesentlich erleichternde Transformationen einführen. Nimmt man zuerst in dem Ausdrucke 7) das obere Zeichen vor, so erhält man:

$$\frac{6kt}{(r_1+r_2)^{3/2}}=6\sin\frac{1}{2}\gamma-4\sin\frac{1}{2}\gamma^3,$$

oder:

$$\frac{6kt}{z^{3/2}(r_{*}+r_{***})^{3/2}} = 3\frac{\sin\frac{1}{2}\gamma}{\sqrt{2}} - 4\left(\frac{\sin\frac{1}{2}\gamma}{\sqrt{2}}\right)^{3}.$$
 9)

Es kann  $\sin \frac{1}{4} \gamma : V\overline{2}$  und ebenso später  $\cos \frac{1}{4} \gamma : V\overline{2}$  einem Sinus gleich gesetzt werden, weil nothwendig beide Grössen kleiner als die Einheit sein müssen. Setzt man also in dem vorliegenden Falle:

 $\frac{\sin\frac{1}{2}\gamma}{\sqrt{2}}=\sin\,\alpha,$ 

und beachtet, dass die Relation:

$$\sin 3\alpha = 3\sin \alpha - 4\sin \alpha^3$$

besteht, so wird man mit Rücksicht auf die Form der Gleichung 9) die Annahme machen dürfen, dass die Grösse:

$$\frac{6 kt}{2^{3/2} (r_{t} + r_{m})^{3/2}},$$

stets kleiner als die Einheit sei, was:

$$\frac{6 kt}{2^{3/2} (r_c + r_m)^{3/2}} = \sin \theta$$
 10)

zu schreiben gestattet, und es folgt unmittelbar:

$$\sin \frac{1}{4} \gamma = \sin \frac{1}{4} \theta \sqrt{2}.$$

Diese Gleichungen lassen, da  $\theta$  kleiner als 90° angenommen werden muss, nur eine Auflösung zu, denn es ist:

$$\sin \frac{1}{2} \gamma \leq \frac{\sqrt{2}}{2}$$
, also:  $\sin \frac{1}{2} \theta \leq \frac{1}{2}$ .

Es soll nun in der Gleichung 7) der zweite Fall, in welchem das Zeichen des zweiten Theiles positiv ist, betrachtet werden. Man erhält:

$$\frac{6 kt}{2^{3/2} (r_{\cdot} + r_{\cdot \cdot \cdot})^{3/2}} = 3 \frac{\cos \frac{1}{2} \gamma}{\sqrt{2}} - 4 \left( \frac{\cos \frac{1}{2} \gamma}{\sqrt{2}} \right)^{3},$$

und wird setzen können:

$$\cos \frac{1}{2} \gamma = \sin \frac{1}{2} \theta \sqrt{2}.$$

Der Werth von cos  $\frac{1}{4}$  y ist innerhalb der Grenzen 1 und 1 :  $\sqrt{2}$  eingeschlossen, also :

$$\cos \frac{1}{2} \gamma \geqq \frac{\sqrt{2}}{2};$$

daraus folgt:

$$\sin \frac{1}{2}\theta \ge \frac{1}{2}$$
,  $\frac{1}{2}\theta \ge 30^{\circ}$ .

Aus dem Grenzwerthe  $\cos \frac{1}{2} \gamma = 1$  ergibt sich aber :

$$\sin \frac{1}{3} \theta \leqq \frac{\sqrt{2}}{2}, \quad \frac{1}{3} \theta \leqq 45^{\circ},$$

d. h.  $\theta$  ist innerhalb der Grenzen 90° und 135° eingeschlossen.

Vergleicht man die eben gewonnenen Resultate mit denjenigen, welche der erste Fall (negatives Zeichen) darbot, so sieht man auf den ersten Blick, dass, sobald:

$$\sin \theta < \frac{\sqrt{2}}{2}$$

wird, nur eine Lösung möglich ist, die dem ersten Falle entspricht; ist aber:

$$\sin \theta > \frac{\sqrt{2}}{2}$$

so geben beide Fälle eine entsprechende, doch verschiedene Lösung, je nachdem man für  $\theta$  den Werth im ersten oder zweiten Quadranten annimmt.

Ich nehme nun wieder den ersten für das vorliegende Problem wichtigeren Fall vor. Die Gleichung 8) lässt sich zunächst umsetzen in:

$$s = (r_1 + r_m) 2 \sin \frac{1}{2} \gamma \sqrt{1 - \sin \frac{1}{2} \gamma^2},$$

oder auch nach 11):

$$s = (r_1 + r_m)^{2/2} \sin \frac{1}{3} \theta \sqrt{\cos \frac{3}{3} \theta}.$$

Nimmt man nun für die Summe der Radien vectoren aus 10) den entsprechenden Werth, so findet sich zunächst:

$$(r_{+}+r_{m})=\frac{6kt}{2^{3/2}\sqrt{r_{+}+r_{m}}}\operatorname{cosec}\,\theta$$

und man erhält schliesslich, wenn man den von  $\theta$  abhängigen Factor mit  $\mu$  bezeichnet:

$$s = \frac{2kt}{\sqrt{r_t + r_m}} \cdot \frac{3\sin\frac{1}{2}\theta}{\sin\theta} \sqrt{\cos\frac{3}{2}\theta} = \frac{2kt}{\sqrt{r_t + r_m}} \mu. \qquad 12)$$

Bei ersten Bahnbestimmungen wird  $\theta$  eine kleine Grösse sein, also  $\mu$  nahezu der Einheit gleich werden und  $\log \mu$  sich bequem in eine Tafel bringen lassen; dieser Logarithmus ändert sich in dem vorliegenden Falle mit Rücksicht auf den Winkel  $\theta$  nur sehr langsam. Ginzel hat nun eine Tafel auf zehn Stellen berechnet, welche auf

sieben Decimalen abgekürzt, als Tafel VII im Anhange aufgenommen ist und mit dem Argumente:

 $\eta = \frac{2kt}{(r_c + r_w)^{3/2}}, \qquad \log 2k = 8.536 \text{ 6114},$ 

sofort den Werth von  $\log \mu$  angibt. Dieselbe erstreckt sich für das Argument  $\eta$  von o bis 0.8 und es wird bei ersten Bahnbestimmungen selten der Fall eintreten, dass die Grenzen derselben überschritten werden; geschieht dies, so wird man ohne Nachtheil die Euler'sche Gleichung in ihrer unveränderten Form anwenden können, oder für den gegebenen Fall  $\mu$  direkt berechnen, indem  $\sin \theta$  nach der Gleichung 10)  $(\log \frac{6k}{2^{3}/2} = 8.562\ 1877)$  bestimmt wird. Mit dem Werthe von  $\theta$  findet sich dann  $\mu$  durch:

$$\mu = \frac{3 \sin \frac{1}{2} \theta}{\sin \theta} \sqrt{\cos \frac{3}{2} \theta}.$$

Die Berechnung der Sehne nach Encke's Umformung stellt sich also wie folgt: Ist ein Werth für  $(r, +r_m)$  angenommen, so berechnet man zunächst das Argument  $\eta$  nach:

 $\eta = \frac{2kt}{(r_c + r_{co})^{8/2}}, \quad \log 2k = 8.536 \text{ 61 14},$ 

entlehnt mit diesem aus der Tafel VII den Werth von  $\log \mu$  und bestimmt dann die Sehne s nach:

 $s = \frac{2kt}{\sqrt{r_r + r_m}} \mu.$ 

Der Grenzwerth von  $\eta$  (sin  $\theta = 1$ ) ist offenbar  $\frac{3}{4}$   $\sqrt{2}$ , jener von  $\mu$  dagegen  $\frac{3}{2\sqrt{2}}$ .

Es sollen nun die vorstehenden Formeln durch ein Beispiel erläutert werden. Es sei gegeben:

$$t = 25.81286$$
,  $\log r_{1} = 9.9940030$ ,  $\log r_{11} = 9.6570750$ .

Die Rechnung stellt sich wie folgt:

Nimmt man an, der Werth von  $\mu$  hätte in diesem Beispiele die Grenzen der vorgelegten Tafel überschritten, so berechnet sich derselbe wie folgt:

$\log \frac{6kt}{2^{3/2}}$	9.974 0238	log 3	0.477	1213
$\sin \theta$	9.736 3410	$\sin \frac{1}{3} \theta$	9.280	8575
$\boldsymbol{\theta}$	33° 1′ 11″67	$\operatorname{cosec} oldsymbol{ heta}$	0.263	6590
<b>‡</b> θ	11 0 23.89	$\frac{1}{3}\log \frac{9}{3} \theta$	9.983	5626
$^{2}/_{3}\theta$	22 0 47.78	$\log \mu$	0.005	2004.

# Bestimmmung des Verhältnisses zwischen dem Sector und dem Dreieck.

Bezeichnet man in einer vorgelegten Bahn den Winkel, welchen die beiden Radien vectoren r und r' am Sonnencentrum einschliessen, mit 2f, so wird:

$$2f=v'-v,$$

gleich dem Unterschiede der wahren Anomalien v' und v sein; führt man für die doppelte Dreiecksfläche, welche diese zwei Radien vectoren mit der Sehne s einschliessen, das Symbol:  $[r \ r']$ ,

ein, so ist offenbar:

$$[rr'] = rr'\sin 2f = 2rr'\sin f\cos f.$$

Nennt man ferner die doppelte Fläche, welche die Bahncurve mit den Radien vectoren einschliesst, also die doppelte Sectorfläche, 2 S, so ist, wenn die Zwischenzeit, multiplicirt in die für die Masse des betreffenden Himmelskörpers corrigirte Constante des Sonnensystems, durch  $\tau$  bezeichnet wird, mit Rücksicht auf die Gleichungen 8) (pag. 45) und 14) (pag. 46):

$$2 S = \tau \sqrt{p}; \qquad 2)$$

es ist also:

$$\tau = (t'-t) k \sqrt{1+m}.$$

Bezeichnet man mit dem Buchstaben  $\eta$  das Verhältnis des Sectors zum Dreieck, so ist dasselbe offenbar dargestellt durch:

$$\eta = \frac{\text{Sector}}{\text{Dreieck}} = \frac{\tau \, Vp}{2rr' \sin f \cos f},$$
4)

welcher Ausdruck mit Vortheil zur Berechnung dieses Verhältnisses benützt werden kann, falls  $\tau$  und f nicht gar zu kleine Grössen sind.

Es werden für diesen Ausdruck indessen auch andere Relationen, deren man bei der Bahnbestimmung bedarf, aufgestellt werden müssen. Es ist nämlich klar, dass man  $\eta$  nur berechnen kann, wenn das Element p gegeben ist; bei Bahnbestimmungen wird es aber nöthig werden, dieses letztere durch andere Grössen zu ersetzen, welche man sich ohne Kenntnis der Elemente mittels geeigneter Hilfsmittel verschaffen kann. Zu diesem Ende sollen die Gleichungen 25) und 26) (pag 57) vorgenommen werden. Bezeichnet man ähnlich wie früher mit E die zum ersten Orte, mit E' die zum letzten gehörende excentrische Anomalie, so bestehen die Gleichungen:

$$\frac{\sqrt{r} \cos \frac{1}{2} v = \sqrt{a(1-e)} \cos \frac{1}{2} E = A}{\sqrt{r} \sin \frac{1}{2} v = \sqrt{a(1+e)} \sin \frac{1}{2} E = B}$$

$$\frac{\sqrt{r'} \cos \frac{1}{2} v' = \sqrt{a(1-e)} \cos \frac{1}{2} E' = C}{\sqrt{r'} \sin \frac{1}{2} v' = \sqrt{a(1+e)} \sin \frac{1}{2} E' = D}.$$

Werden nun die Summen und Differenzen der halben Winkel eingeführt:

$$F = \frac{1}{2} (v' + v)$$
  $G = \frac{1}{2} (E' + E)$   
 $f = \frac{1}{2} (v' - v)$   $g = \frac{1}{2} (E' - E)$ 

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage

so wird, wenn man die erste der obigen Gleichungen mit der dritten, die zweite mit der vierten multiplicirt und die Resultate addirt, erhalten:

$$AC + BD = \sqrt{rr'}\cos f = a\cos g - ae\cos G;$$
 5)

dagegen durch Subtraction:

$$AC - BD = V \overline{rr'} \cos F = a \cos G - ae \cos g.$$
 6)

Diese Ausdrücke kann man etwas umgestalten, um später die Summen der Winkel bequemer eliminiren zu können. Es findet sich zunächst, indem man  $e \cos G$  und  $e \cos F$  nur durch die Differenzen der Winkel ausdrückt:

$$e\cos G = \cos g - \frac{\sqrt{rr'}}{a}\cos f,$$
 7)

und durch Substitution dieses Werthes in die zweite Gleichung 6):

$$e\cos F = \frac{a(1-e^2)}{\sqrt{rr'}}\cos g - \cos f;$$

da aber:

$$p = a (1 - e^2),$$

ist, so kann etwas kürzer geschrieben werden

$$e\cos F = \frac{p}{V_{rr'}}\cos g - \cos f.$$
 8)

Es lässt sich F durch p auch auf eine andere Weise darstellen, denn die Polargleichung für die Kegelschnitte gibt:

$$\frac{p}{r} = 1 + e \cos v$$

$$\frac{p}{r'} = 1 + e \cos v';$$

addirt man beide Gleichungen und führt statt der Summe der Cosinus die entsprechenden Werthe ein, so wird:

$$p \cdot \frac{r + r'}{r'} = 2 + 2e \cos F \cos f,$$

oder:

$$e\cos F = \frac{p}{2} \cdot \frac{r+r'}{rr'\cos f} - \frac{1}{\cos f}.$$

Bestimmt man aus dieser Gleichung und aus der Gleichung 8) den Werth von p, nachdem  $e \cos F$  eliminirt worden ist, so findet sich:

$$p = \frac{2rr'\sin f^2}{r + r' - 2\cos g\cos f\sqrt{rr'}}.$$
 9)

Hier treten ausser den Radien vectoren nur die Differenzwerthe der wahren und der excentrischen Anomalien auf. Setzt man den Werth von p in die Gleichung 4) (pag. 81), nachdem dieselbe quadrirt wurde, so findet sich:

$$\eta^{2} = \frac{\tau^{2}}{2 \, rr' \cos f^{2} \, (r + r' - 2 \cos g \cos f \sqrt[V]{rr'})}.$$
 10)

Die eben gefundene Relation, welche die beiden Unbekannten  $\eta$  und g enthält, ist für die Rechnung keineswegs bequem, und da unter Umständen eine Lösung durch Versuche nöthig wird, so wird es ganz zweckentsprechend sein, den obigen

Ausdruck in eine für die Anwendung geschmeidigere Form überzuführen. Setzt man zunächst:

$$m=\frac{\tau^2}{(2\cos f\sqrt{rr'})^3},$$

so wird:

$$\eta^{2} = \frac{4 m \cos f \, V_{rr'}}{r + r' - 2 \cos g \, \cos f \, V_{rr'}} = \frac{m}{\frac{r + r'}{4 \cos f \, V_{rr'}} - \frac{1}{2} \cos g}.$$

Nimmt man nun mit Gauss:

$$l = \frac{r+r'}{4\cos f \, Vrr'} - \frac{1}{2},$$

an, so ist:

$$\eta^2 = \frac{m}{l + \sin\frac{1}{2}g^2}.$$

Die Berechnung von l lässt sich noch etwas vereinfachen; denn für:

wird:

$$tg (45^{\circ} + \omega) = \sqrt[4]{\frac{r}{r}},$$

$$\frac{r + r'}{Vrr'} = \sqrt[4]{\frac{r'}{r}} + \sqrt[4]{\frac{r}{r'}} = tg (45^{\circ} + \omega)^{2} + \cot g (45^{\circ} + \omega)^{2}$$

$$= 2 + \{tg (45^{\circ} + \omega) - \cot g (45^{\circ} + \omega)\}^{2} = 2 + 4 tg 2 \omega^{2},$$

und:

$$l = \frac{\sin\frac{1}{2}f^2 + \operatorname{tg} 2\,\omega^2}{\cos f} \,. \tag{13}$$

Ich kehre nun wieder zu der Gleichung 11) mit der Bemerkung zurück, dass dieselbe zwei Unbekannte  $\eta$  und g enthält; um eine Bestimmung dieser beiden Grössen zu erhalten, wird die Aufstellung einer weiteren Gleichung nöthig, was auf die folgende Weise geschehen kann. Zählt man die Zeiten vom Perihel ab, so wird für die mittlere Anomalie sein:

$$M = \frac{k}{a^{\frac{3}{2}}} t = E - e \sin E$$

$$M' = \frac{k}{a^{\frac{3}{2}}} t' = E' - e \sin E',$$

oder durch Subtraction der ersten Gleichung von der zweiten und Einführung der Winkelgrössen g und G (vergl. pag. 81):

$$\frac{1}{a^{\frac{3}{2}}} = 2g - 2e \sin g \cos G.$$
 14)

Für e cos G ist bereits in 7) ein Ausdruck gefunden worden, der aber noch die Grösse a enthält, welche auch in 14) erscheint; dieselbe muss jedoch, da sie unbekannt ist, eliminirt werden. Nach Gleichung 27) (pag. 57) ist:

$$\frac{r}{a} = 1 - e \cos E$$

$$\frac{r'}{a} = 1 - e \cos E',$$

woraus durch Addition und Transformation gefunden wird:

$$\frac{r+r'}{a}=2-2\cos g\cos G,$$
 15)

welche Gleichung mit Rücksicht auf 7) geschrieben werden kann:

$$\frac{1}{a} = \frac{2 \sin g^2}{r + r' - 2 \cos g \cos f \sqrt[p]{rr'}}.$$
 16)

11\*

Setzt man nun für den Nenner dieses Ausdruckes den Werth nach 10) ein, so findet sich:  $1 (2n \sin q \cos f)^2$ 

 $\frac{1}{a} = \left(\frac{2\eta \sin g \cos f}{\tau}\right)^2 r r'.$  17)

Die Gleichung 14) ergibt, wenn man in dieselbe e cos G nach 7) substituirt:

$$\frac{\tau}{a^{\frac{2}{a}}} = 2g - \sin 2g + 2\frac{\sqrt{rr'}}{a} \sin g \cos f.$$

Ersetzt man a in dieser Gleichung durch die Werthe aus 17), so wird, wenn man wie oben:

 $m = \frac{\tau^2}{(2\cos f V r r')^3},$ 

annimmt, erhalten:

$$\frac{\eta^3}{m} - \frac{\eta^2}{m} = \frac{2g - \sin 2g}{\sin g^3}.$$

Hiermit erscheint die zweite Gleichung zwischen  $\eta$  und g in transcendenter Form. Die Auflösung der vorgelegten Aufgabe ist demnach auf die beiden Grundgleichungen zurückgeführt:

 $\eta^2 = \frac{m}{l + \sin\frac{1}{2}g^2}$   $\frac{\eta^3}{m} - \frac{\eta^2}{m} = \frac{2g - \sin 2g}{\sin g^3}.$ 

Die Gleichung:

$$\eta = \frac{\imath V_{\overline{p}}}{r r' \sin 2f},$$

zeigt, dass, sobald 2f grösser wird als  $180^{\circ}$ ,  $\eta$  einen negativen Werth erhält; dieser Fall wird jedoch bei ersten Bahnbestimmungen, bei welchen der heliocentrische Bogen stets innerhalb mässiger Grenzen liegen muss, ausgeschlossen bleiben, und die später folgenden Betrachtungen werden nur unter der Annahme, dass die heliocentrische Bewegung mässig (etwa  $< 60^{\circ}$ ) ist, ihre Anwendung finden. Ist aber die heliocentrische Bewegung klein, so wird die hinreichend genaue Berechnung des Ausdruckes  $\frac{2g - \sin 2g}{\sin g^3}$  mit Hilfe der gewöhnlichen logarithmischen Tafeln nicht möglich, es müssen demnach für eine versuchsweise Auflösung der obigen Gleichungen 18) besondere Hilfsmittel geschaffen werden, auf welche in den folgenden Seiten eingegangen wird.

Rechnet man aus zwei\_in Bezug auf die excentrische Anomalie sehr entfernten heliocentrischen Orten die Bahn, so wird man stets schon Näherungswerthe kennen und die versuchsweise Auflösung der Gleichung 18) niemals auf Schwierigkeiten stossen, wenn man sich vergegenwärtigt, dass, sobald sin 2f negativ wird,  $\eta^3$  negativ anzunehmen ist. Die Kenntnis von  $\eta$  wird aber in diesem Falle nicht von Belang sein und nur der Werth g für die weitere Rechnung nöthig; man wird deshalb  $\eta$  zweckmässig eliminiren. Dividirt man die erste Gleichung in 18) in die zweite, so wird, wenn man zur Abkürzung setzt:

 $\frac{2g - \sin 2g}{\sin g^3} = \alpha$   $l + \sin \frac{1}{2}g^2 = \beta,$   $n = \alpha\beta + 1.$ 

erhalten:

Quadrirt man diesen Ausdruck und eliminirt mit Hilfe der ersten Gleichung in 18)  $\eta^2$ , so wird gefunden:  $m = (\alpha \beta + 1)^2 \beta$ .

Diese Gleichung enthält nur mehr die Unbekannte g, doch würde die Bestimmung der letzteren aus dieser Gleichung im allgemeinen sehr schwierig werden. dem hier vorausgesetzten Falle werden in der Regel genäherte Werthe von g bekannt sein; man wird demnach mit dem wahrscheinlichsten Werthe von g und zwei beliebig abgeänderten (g - y) und (g + y) die Rechnung für  $\alpha$  und  $\beta$  durchführen. man den Werth von g nur ziemlich nahe kennt, so ist es, um sicher den wahren Werth innerhalb der Grenzen (g-y) und (g+y) einzuschliessen, besser, y zu gross als zu klein anzunehmen. Die angenommenen Werthe von g werden drei verschiedene Resultate für m geben, deren Vergleichung mit dem wahren Werthe von m den genauen Werth von q und zwar mit um so grösserer Schärfe finden lassen wird, wenn man, da drei Werthe bekannt sind, die Interpolation mit Rücksicht auf die zweiten Differenzen durchführt; ist auch die Berücksichtigung dieser nicht mehr ausreichend, so wird mit dem verbesserten Werthe die Rechnung zu wiederholen und neuerdings durch Interpolation der wahre Werth zu suchen sein; ist aber g sehr nahe richtig bekannt, so wird man y nicht so gross zu nehmen brauchen, dass die Berücksichtigung der zweiten Differenzen nothwendig wird.

Viel wichtiger und schwieriger wird die Behandlung des Problems, wenn g klein ist. Vor allem wird es nöthig, den Ausdruck:

$$\frac{2g-\sin 2g}{\sin g^3}=\alpha,$$

so zu transformiren, dass die Berechnung desselben leicht durchgeführt werden kann, und man wird sich deshalb die Aufgabe stellen müssen,  $\alpha$  in eine Reihe nach steigenden Potenzen einer kleinen Grösse aufzulösen. Gauss wählt hierfür:

$$\sin \frac{1}{4}g^2 = w.$$

Der Grenzwerth von  $\alpha$  wird für ein unendlich kleines g gleich  $\frac{1}{3}$ ; denn löst man im Zähler  $\sin 2g$  in eine Reihe nach steigenden Potenzen des Bogens 2g auf, so wird:

$$\alpha = \frac{\frac{(z g)^3}{z \cdot 3} - \frac{(z g)^5}{z \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} \cdot \cdot \cdot}{\sin g^3},$$

woraus unmittelbar der oben angegebene Grenzwerth gefunden wird. Man wird daher der Reihe, welche für  $\alpha$  entwickelt werden soll, zweckmässig die Form geben:

$$\alpha = \frac{1}{3} \{ 1 + \alpha' w + \beta' w^2 + \gamma' w^3 + \delta' w^4 + \cdots \},$$

deren Coëfficienten dadurch bestimmt werden können, dass man die Reihe für  $2g - \sin 2g$  durch die Reihe für  $\sin g^3$  dividirt und nach steigenden Potenzen von w entwickelt; jedoch tritt dann das Gesetz der Fortschreitung der Coëfficienten nicht klar zu Tage. Um dasselbe zu erhalten, kann man sich des folgenden Verfahrens bedienen. Differentiirt man die gegebene Gleichung:

$$\alpha \sin g^3 = 2g - \sin 2g,$$

so findet sich:

$$3\alpha\cos g\sin g^2 + \sin g^3 \frac{d\alpha}{dg} = 4\sin g^2$$

woraus abgeleitet wird:

$$\frac{d\alpha}{dg} = \frac{4 - 3\alpha\cos g}{\sin g}.$$

Anderseits erhält man aus der Gleichung:

$$w = \sin \frac{1}{4}g^2,$$

durch Differentiation:

$$\frac{dw}{da} = \frac{1}{4}\sin g.$$

Es ist aber:

$$\frac{d\alpha}{dw} = \left(\frac{d\alpha}{dy}\right) \left(\frac{dy}{dw}\right) = \frac{8 - 6\alpha\cos y}{\sin y^2} = \frac{4 - 3\alpha(1 - 2w)}{2w(1 - w)},$$

demnach auch:

$$2 (w - w^2) \frac{d\alpha}{dw} = 4 - (3 - 6 w) \alpha.$$

Substituirt man nun für  $\alpha$  in diesem Ausdrucke die obige Reihe und ebenso für  $\frac{d\alpha}{dw}$  das Differential derselben nach w, so wird gefunden:

woraus man schliesst:

$$\frac{8}{3} \alpha' = 8 - 4 \alpha'$$

$$\frac{8}{3} (2 \beta' - \alpha') = 8 \alpha' - 4 \beta'$$

$$\frac{8}{3} (3 \gamma' - 2 \beta') = 8 \beta' - 4 \gamma'$$

$$\frac{8}{3} (4 \delta' - 3 \gamma') = 8 \gamma' - 4 \delta'$$

oder ausgeführt:

$$\alpha' = \frac{\alpha}{h}, \quad \beta' = \frac{\alpha}{h} \alpha', \quad \gamma' = \frac{10}{h} \beta', \quad \delta' = \frac{13}{h} \gamma' \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot,$$

so dass das Gesetz des Vorschreitens klar ist; es wird nämlich:.

$$\alpha = \frac{4}{3} + \frac{4 \cdot 6}{3 \cdot 5} w + \frac{4 \cdot 6 \cdot 8}{3 \cdot 5 \cdot 7} w^2 + \frac{4 \cdot 6 \cdot 8 \cdot 10}{3 \cdot 5 \cdot 7 \cdot 9} w^3 + \frac{4 \cdot 6 \cdot 8 \cdot 10 \cdot 12}{3 \cdot 5 \cdot 7 \cdot 9 \cdot 11} w^4 + \cdots$$
 20)

Diese Reihe wird für kleine Werthe von g rasch convergiren, da, wenn man g als kleine Grösse erster Ordnung annimmt, w zweiter Ordnung wird. Setzt man nun:

$$\alpha = \frac{1}{\frac{1}{3} - \frac{9}{10} (w - \xi)}, \qquad 21)$$

so ist  $\xi$  eine Grösse vierter Ordnung, die überdies mit einem kleinen numerischen Factor multiplicirt erscheint, denn es ist:

$$\alpha = \left[\frac{3}{4} - \frac{9}{10} (w - \xi)\right]^{-1} = \frac{4}{4} + \frac{3}{8} (w - \xi) + \frac{43}{8} (w - \xi)^{2} + \cdots$$

Subtrahirt man diesen Ausdruck von 20), so erhält man für das Anfangsglied der Entwicklung von  $\xi$  den Werth:

Führt man in die Gleichung 21) für w den Werth ein, welcher aus der ersten Gleichung in 18) folgt, nämlich:

$$\sin \frac{1}{2}g^2 = w = \frac{m}{n^2} - l,$$
 22)

und multiplicirt in 21) Zähler und Nenner mit 19, so wird:

$$\alpha = \frac{\varphi}{\frac{5}{6} + l + \xi - \frac{m}{n^2}}$$

Multiplicirt man beiderseits mit m, dividirt rechter Hand vom Gleichheitszeichen Zähler und Nenner durch  $\frac{1}{2} + l + \xi$  und setzt abkürzend:

$$h = \frac{m}{\frac{1}{2} + l + E}, \qquad 23)$$

so wird:

$$\alpha m = \frac{\sqrt[4]{h}}{1 - \frac{h}{n^2}}, \text{ oder: } \frac{\alpha m}{\eta^2} = \frac{\sqrt[4]{h}}{\eta^2 - h},$$

Nun ist aber nach der zweiten Gleichung in 18) (pag. 84):

$$\eta - 1 = \alpha \frac{m}{n^2}$$

somit wird:

$$\eta - 1 = \frac{\sqrt{5} h}{r^2 - h} \cdot 24$$

Bestimmt man hieraus h, so findet sich sofort:

$$h = \frac{(\eta - 1) \eta^2}{\eta + \frac{1}{6}} = \frac{m}{\frac{1}{6} + l + \xi}$$
 25)

Wäre  $\xi$  bekannt, so würde der Werth von h völlig bestimmt und  $\eta$  durch die kubische Gleichung:  $\eta^3 - \eta^2 - h\eta - \frac{1}{4}h = 0,$ 

zu erhalten sein. Diese hat nothwendig nur eine positive Wurzel, weil, h als positiv vorausgesetzt, in der Gleichung nur ein Zeichenwechsel und zwei Zeichenfolgen enthalten sind. Gauss hat nun eine Tafel berechnet, die mit dem Argumente h sofort den Werth  $\log \eta^2$  gibt. Ich habe dieselbe im Anhange als Tafel VIII aufgenommen; deren Anwendung bedarf keiner besonderen Erklärung, nur soll die Bemerkung eingeschaltet werden, dass, falls h > 0.036 wird, von welchem Werthe an die Tafel in grösseren Intervallen fortschreitet, um der siebenten Decimale sicher zu sein, eine Interpolation mit Rücksicht auf zweite Differenzen nothwendig ist. Um einen Näherungswerth von h zu bekommen, wird es genügen:

$$h=\frac{m}{\frac{k}{2}+l},$$

zu setzen und demnach  $\eta^2$  zu berechnen. Es ist dann:

$$w=\frac{m}{\eta^2}-l,$$

wodurch ein genäherter Werth für w ermittelt ist. Gelingt es nun,  $\xi$  als Function von w darzustellen, so wird dieser Näherungswerth von w einen nahe richtigen Werth von  $\xi$  ergeben, mit welchem man jetzt die Rechnung wiederholt und:

$$h=\frac{m}{\frac{1}{k}+l+\xi},$$

findet. Man wird dieses Verfahren so lange fortsetzen, bis keine weitere Abänderung der Zahlen eintritt; doch wird eine mehrfache Wiederholung dieser Operation selten nöthig werden, da mindestens für Planetenbahnen, in welchen  $\xi$  bei mässiger heliocentrischer Bewegung merkbar ist, sich ein Hilfsmittel angeben lässt, wodurch selbst bei grösseren Bogen auch die einmalige Wiederholung der Rechnung gespart werden kann. Ich werde aber vorerst die Bestimmung von  $\xi$  vornehmen. Es ist:

$$\frac{1}{a} = \frac{1}{4} - \frac{9}{10} (w - \xi),$$

also:

$$\xi = \frac{10}{9\alpha} - \frac{5}{6} + w = \frac{\alpha w - \frac{5}{6}\alpha + \frac{10}{9}}{\alpha} = \frac{Z}{\alpha}.$$

Setzt man in Z für  $\alpha$  die Reihe ein, die oben gefunden wurde, so wird sich ergeben:

$$Z = w^{2} \left\{ \frac{4 \cdot 6}{3 \cdot 5} - \frac{4 \cdot 8}{3 \cdot 7} \right\} + w^{3} \left\{ \frac{4 \cdot 6 \cdot 8}{3 \cdot 5 \cdot 7} - \frac{4 \cdot 8 \cdot 10}{3 \cdot 7 \cdot 9} \right\} + w^{4} \left\{ \frac{4 \cdot 6 \cdot 8 \cdot 10}{3 \cdot 5 \cdot 7 \cdot 9} - \frac{4 \cdot 8 \cdot 10 \cdot 12}{3 \cdot 7 \cdot 9 \cdot 11} \right\} + \cdots,$$

oder auch:

$$Z = \frac{1}{3\cdot 5\cdot 7} \left\{ 4 \ w^2 \left( 6\cdot 7 - 5\cdot 8 \right) + \frac{4\cdot 8}{9} \ w^3 \left( 6\cdot 9 - 5\cdot 10 \right) + \frac{4\cdot 8\cdot 10}{9\cdot 11} \ w^4 \left( 6\cdot 11 - 5\cdot 12 \right) + \cdots \right\}$$

Bezeichnet man mit i die Potenz von 10, so ist der zugehörige Factor innerhalb der runden Klammern:

$$6 (2 i + 3) - 5 (2 i + 4) = 2 (i - 1),$$

demnach hat man auch:

$$Z = \frac{8}{105} w^2 \left\{ 1 + \frac{2 \cdot 8}{9} w + \frac{3 \cdot 8 \cdot 10}{9 \cdot 11} w^2 + \frac{4 \cdot 8 \cdot 10 \cdot 12}{9 \cdot 11 \cdot 13} w^3 + \cdots \right\} = \frac{8}{105} w^2 A.$$

A kann für ein gegebenes w nach dieser Reihe ohne Schwierigkeit berechnet werden. Es ist dann:

$$\xi = \frac{8}{105} w^2 \frac{A}{\alpha},$$

in welchem Ausdrucke nur noch  $\alpha$  zu bestimmen ist. Es ist aber:

$$\alpha w - \frac{5}{4} \alpha + \frac{10}{4} = \frac{8}{485} A w^2$$

also:

$$\alpha = \frac{\frac{4}{3} (1 - \frac{12}{175} A w^2)}{1 - \frac{2}{3} w},$$

demnach schliesslich:

$$\xi = \frac{\frac{2}{35} A w^{2} \left(1 - \frac{6}{5} w\right)}{1 - \frac{12}{35} A w^{2}}.$$

Die Berechnung dieses Ausdruckes von Fall zu Fall würde recht unbequem sein, deshalb hat Gauss eine Tafel construirt, die mit dem Argumente w den Werth  $\xi$  angibt. Ich habe dieselbe als Tafel IX im Anhange aufgenommen; sie gibt den Werth von  $\xi$  in Einheiten der siebenten Decimale und dehnt sich auch auf negative Werthe von w aus, während nach dem bisherigen:

$$w=\sin \frac{1}{2}g^2,$$

w stets nur eine positive Grösse sein kann. Es wird nämlich für die Hyperbel, weil  $\frac{1}{2}g$  imaginär wird, w negativ; für die Parabel ist w nothwendig der Null gleich. Dieser Umstand kann die allgemeine Giltigkeit der vorangehenden Entwicklungen nicht in Frage stellen, da das Imaginäre im Endresultate verschwunden ist und man bekanntlich mit den imaginären Grössen alle Operationen mit derselben Berechtigung durchführen kann, wie mit den reellen. Die bisher bekannten hyperbolischen

Bahnen unterscheiden sich wenig von der Parabel,  $\xi$  wird daher stets eine sehr kleine Grösse werden. Wie man sieht, gestaltet sich die Rechnung für  $\eta$  ganz gleichmässig, wie immer geartet der Kegelschnitt ist. Die Bahn wird

eine Ellipse sein, wenn 
$$w = \frac{m}{\eta^2} - l$$
 positiv,  
,, Parabel ,, ,,  $w = \frac{m}{\eta^2} - l = 0$ ,  
,, Hyperbel ,, ,,  $w = \frac{m}{\eta^2} - l$  negativ wird.

Ist die Bahn nicht sehr excentrisch (Planetenbahn), so wird vor Beginn der ersten Lösung mit grosser Annäherung gesetzt werden können:

$$w \doteq \sin \frac{1}{2} f^2,$$

mit welchem Werthe von w aus Tafel IX ein Näherungswerth von  $\xi$  genommen wird. Die Durchführung der Rechnung wird einen neuen genaueren Werth finden lassen, der aber meist so wenig von dem Eingangs angenommenen verschieden sein wird, dass eine Wiederholung der Rechnung unterbleiben kann. Man wird bemerken, dass auch die Voraussetzung  $\xi = 0$  die Convergenz der Versuche nicht sehr wesentlich beeinträchtigt. Die Berechnung von w und  $\eta$  ist demnach in den folgenden Formeln enthalten:

$$m = \frac{\{k(t'-t)\}^2}{\{2\cos f\sqrt{rr'}\}^3}$$

$$\sqrt[l]{\frac{r'}{r}} = \operatorname{tg} (45^\circ + \omega)$$

$$l = \frac{\sin \frac{1}{2}f^2 + \operatorname{tg} 2\omega^2}{\cos f}$$

$$h = \frac{m}{\frac{2}{8} + l + \frac{1}{5}}, (\xi \text{ mit dem Argum. } w \text{ aus Tafel IX})$$

$$\frac{\eta^2}{\eta^2}, (\text{mit dem Argum. } h \text{ aus Tafel VIII})$$

$$w = \frac{m}{\eta^2} - l,$$

wobei das Zeichen von w den Aufschluss über die Gattung des Kegelschnittes gibt.

Die vorstehenden Formeln sollen durch ein Beispiel erläutert werden. Ich wähle hierzu ein solches, welches die in der Anwendung vorkommenden Grenzen weit überschreitet, und benütze, da die Bahn einem Planeten angehört, für den ersten Versuch die Näherung  $w = \sin \frac{1}{4} f^2$ .

$$t' - t = 259.88477, \log r = 0.428 \ 2788, \log r' = 0.406 \ 2006, v' - v = 62^{\circ} 55' \ 17'' 21$$

$$f \ 31^{\circ} \ 27' \ 38'' 605 \qquad \frac{1}{3} f \ 15^{\circ} \ 43' \ 49'' 302$$

$$\log (t' - t) \ 2.414 \ 7809 \qquad \log (r' : r) \ 9.977 \ 9218$$

$$\log z \ 0.650 \ 3623 \qquad \frac{1}{4} \log (r' : r) \ 9.994 \ 4804$$

$$\log z \ 0.301 \ 0.300 \qquad \omega - 0^{\circ} \ 21' \ 50'' 71$$

$$\log \cos f \ 9.930 \ 9481 \qquad 2\omega - 0 \ 43 \ 41.42$$

$$\sqrt{rr'} \ 0.417 \ 2397 \qquad \log tg \ 2\omega^2 \ 6.208 \ 270$$

$$\log Nenn. \ 0.649 \ 2178 \qquad \log \sin \frac{1}{4} f^2 \ 8.866 \ 2928$$

$$3 \log Nenn. \ 1.947 \ 6534 \qquad Add. \ 0.000 \ 9534$$

$$2 \log \tau \ 1.300 \ 7246 \qquad \log Z \ddot{a}hl. \ 8.867 \ 2462$$

$$\log m \ 9.353 \ 0.712 \qquad \log l \ 8.936 \ 2981$$

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Digitized by Google

7.7 72

$$\frac{5}{6} + l \quad 0.919 \quad 6904$$

$$\xi_{1} \qquad 3225 \quad (\text{mit Arg. } w = \sin \frac{1}{2} f^{2})$$

$$\log \left(\frac{5}{6} + l + \xi_{1}\right) \quad 9.963 \quad 7939$$

$$h + 0.245 \quad 0628$$

$$\log \eta_{1}^{2} \quad 0.172 \quad 2222 \quad (\text{Taf. VIII})$$

$$m : \eta_{1}^{2} + 0.151 \quad 6523$$

$$l + 0.086 \quad 3571$$

$$w_{1} + 0.065 \quad 2952$$

$$\xi_{2} \qquad 2532 \quad (\text{Taf. IX})$$

Mit diesem Werthe von  $\xi$  stellt sich die weitere Rechnung:

$$\log (\frac{5}{6} + l + \xi_2) 9.963 7612$$

$$h + 0.245 0812$$

$$\log \eta_2^2 0.172 2320$$

$$m : \eta_2^2 + 0.151 6489$$

$$w_2 + 0.065 2918$$

$$\xi_3 + 2532.$$

Der Werth von  $\xi_3$  ist mit dem früher erhaltenen von  $\xi_2$  identisch, so dass man die Zahlen der letzten Rechnung als Endwerthe betrachten darf. Es ist demnach log  $\eta = 0.086$  1160.

Die Anwendung der obigen strengen Formeln wird aber keineswegs stets nöthig sein, und man kann sich mit Vortheil des Hansen'schen Verfahrens bedienen, welches bis auf Grössen sechster Ordnung von sin  $\frac{1}{4}g$  richtige Werthe liefert. Hansen setzt nämlich  $\xi = 0$ ;  $\xi$  ist, wie dies oben gezeigt wurde, vierter Ordnung, m selbst zweiter Ordnung; führt man daher in der Formel 23) (pag. 87)  $\xi = 0$  ein, so begeht man in der Bestimmung der Grösse h, die selbst zweiter Ordnung ist, nur einen Fehler sechster Ordnung.

Um das Hansen'sche Verfahren zu erläutern, nehme ich die Gleichung 24) (pag. 87) vor. Setzt man in derselben:

so wird:

$$\lambda = \frac{h}{\eta^2 - h},$$

$$\eta = 1 + \frac{10}{9} \lambda$$

$$h = \lambda (\eta^2 - h).$$
27)

In dem letzteren Ausdrucke darf man, da  $\lambda$  zweiter Ordnung ist, ohne mehr als Glieder sechster Ordnung zu übergehen, für  $\eta^2$  den Werth:

$$\eta^2 = 1 + \frac{90}{9} \lambda,$$

und innerhalb der Klammer  $\lambda$  statt h setzen und hat demnach:

$$h = \lambda (1 + \frac{1}{9} \lambda).$$
 28)

Es ist also, wenn man  $\lambda$  in einen Kettenbruch auflöst:

$$\lambda = \frac{h}{1 + \frac{1}{2}h}$$

$$1 + \frac{1}{2}h$$

$$1 + \cdots,$$

welcher Ausdruck sehr leicht mit Hilfe der Additionslogarithmen berechnet werden kann. Die Bestimmung von  $\eta$  — 1 durch das Hansen'sche Verfahren geschieht also nach folgenden Formeln:

$$m = \frac{\{k(t'-t)\}^2}{\{2\cos f\sqrt{rr'}\}^3} \qquad \sqrt[4]{\frac{r'}{r}} = \operatorname{tg}(45^{\circ} + \omega)$$

$$l = \frac{\sin \frac{1}{2}f^2 + \operatorname{tg} 2\omega^2}{\cos f} \qquad h = \frac{m}{\frac{1}{2}+l}$$

$$\eta - 1 = \frac{10}{1} \cdot \frac{\frac{11}{2}h}{1+\frac{11}{2}h} \qquad \log \frac{10}{1} = 9.958 6073$$

$$1 + \frac{1}{2}h \qquad \log \frac{10}{1} = 0.087 1502.$$

Man wird leicht beurtheilen können, bis zu welchen Grenzen dieses Näherungsverfahren ausreichend genaue Resultate liefern wird. Hierbei genügt es, ganz rohe Annahmen zu machen und die Bahn kreisförmig vorauszusetzen, da das Hansen'sche Verfahren auf Planetenbahnen angewendet gedacht wird. Für  $\xi$  findet sich oben, wenn man beim ersten Gliede der Entwicklung stehen bleibt:

$$\xi = \frac{2}{35} \sin \frac{1}{2} g^4 = \frac{1}{1180} (v' - v)^4.$$

Die Änderung von h durch  $\xi$  wird, da l zweiter Ordnung ist, ausgedrückt werden können durch:

$$-dh = \frac{36}{35} m \xi = \frac{9}{38000} m (v'-v)^4 = -d\lambda; \quad 30$$

ferner wäre in der Relation 28), wenn man die Glieder sechster Ordnung mitnimmt, zu setzen gewesen:

$$h - \frac{100}{81} \lambda^3 + \frac{11}{9} \lambda^3 = \lambda (1 + \frac{11}{9} \lambda),$$

demnach die hieraus resultirende Correction von  $\lambda$ :

$$d\lambda = -\frac{1}{81} \lambda^3 = -\frac{8}{875} m^3.$$

Vereinigt man nun hiermit die in 30) angesetzte Correction, so findet sich:

$$\dot{d}\lambda = -\tfrac{9}{28000} m (v'-v)^4 - \tfrac{8}{375} m^3.$$

Nun ist aber, wenn man in dem Ausdrucke für m eine Kreisbahn und  $\cos f$  der Einheit gleich annimmt:

$$m = \frac{1}{8} \left( \frac{k(t'-t)}{a^{3/2}} \right)^2 = \frac{(v'-v)^2}{8};$$

daher wird, da nach 27):

$$d\eta = \psi d\lambda,$$

ist, der Fehler der Hansen'schen Näherung:

$$d\eta = -\frac{11}{120960} (v'-v)^6.$$
 31)

Es beträgt demnach der Fehler dieser Methode weniger als:

eine Einheit der 7ten Decimale, wenn  $v'-v < 18^{\circ}4$ 

,, ,, ,, 6ten ,, ,, 
$$v'-v < 27.0$$
  
,, ,, 5ten ,, ,,  $v'-v < 39.7$ .

Diese Näherungsmethode wird für die überwiegende Anzahl der Fälle ausreichen, sich aber für das obige Beispiel, in welchem v' — v nahezu 63° ist, nicht mehr eignen;

man kann indessen die Zahlen dieses Beispiels immerhin vornehmen, um die Anwendung der Zech'schen Tafel in diesem Falle zu zeigen und den Fehler nach der obigen Näherungsformel 31) zu berechnen; es ist klar, dass eine nur ganz beiläufige Übereinstimmung erwartet werden darf, da die Formel selbst für Kreisbahnen die hier wirkenden Coëfficienten achter und höherer Ordnung nicht enthält:

Hieraus findet sich  $\eta = 1.2194252$ , während das obige strenge Verfahren  $\eta = 1.2193152$  ergab: der Fehler beträgt also — 1100 Einheiten der 7ten Decimale, die Formel 31) gibt dafür — 1595.

Wollte man den Ausdruck 19) (pag. 85) unter der Annahme, dass  $\xi$  klein sei, dazu verwenden, um für  $w = \sin \frac{1}{2} g^2$  einen Werth zu finden, der bis auf Grössen vierter Ordnung exclusive richtig ist, so wird man denselben in folgender Weise erhalten können. Der Ausdruck 19) gibt durch eine einfache Umstellung:

$$\frac{m}{\alpha^2} = \beta^3 + \frac{2\beta^2}{\alpha} + \frac{\beta}{\alpha^2}.$$

Setzt man (vgl. 21) pag. 86) genähert:

$$\frac{1}{\alpha} = \frac{3}{4} - \frac{9}{10} w$$

$$\frac{1}{\alpha^2} = \frac{9}{16} - \frac{27}{20} w + \frac{31}{100} w^2$$

$$\beta = l + w,$$

entwickelt nach Potenzen von w und lässt überall die Glieder mit  $w^2$  fort, so findet sich:  $w = \frac{(m-l) - \frac{n}{2} l^2 - \frac{1}{9} l^3}{1 + \frac{1}{4} l l + \frac{1}{4} m + \frac{3}{4} \frac{1}{4} l^2},$ 

welcher Ausdruck bei sehr excentrischen Bahnen und grosser heliocentrischer Bewegung mit Vortheil zur Bestimmung von w verwendet werden kann.

Im Specialfall der Parabel lassen sich sehr elegante geschlossene Formeln für das Verhältnis des Sectors zum Dreieck aufstellen. Es wird für die Parabel g=0, somit  $\xi=0$  und man hat für  $\eta$  (vgl. 10) pag. 82):

$$\eta = \frac{\tau}{\cos f \, V_{2rr'} \, V_r + r' - 2 \cos f \, V_{rr'}}.$$
 32)

Nach 3) (pag. 76) ist:

$$\cos f = \pm \frac{(r+r')\sqrt{1-\frac{s^2}{(r+r')^2}}}{2\sqrt{rr'}},$$

wobei das obere Zeichen gilt, wenn die heliocentrische Bewegung kleiner, das untere, wenn dieselbe grösser als 180° ist.

Setzt man: 
$$\sin \gamma = \frac{s}{r + r'}, \qquad 33$$

wobei an den Hilfswinkel  $\gamma$  die Bedingung geknüpft werden soll, dass er im ersten Quadranten genommen werde, wenn für  $\cos f$  das positive Zeichen zu nehmen ist, dagegen im zweiten, wenn das negative gilt, so wird sich die obige Gleichung für  $\cos f$  schreiben lassen:

$$\cos f = \frac{r+r'}{2\sqrt{rr'}}\cos\gamma. \tag{34}$$

Das Doppelzeichen ist nunmehr durch die eben getroffene Bestimmung verschwunden. Für  $\tau$  gibt aber die Gleichung 5) (pag. 77) die Relation:

$$\tau = \frac{1}{8} (r + r' + s)^{3/2} \mp \frac{1}{8} (r + r' - s)^{3/2}.$$
 35)

Substituirt man nun diesen Werth von  $\tau$  in die Gleichung 32) und ersetzt in derselben cos f durch die Relation 34), so findet sich:

$$\eta = \frac{\sqrt{2}}{6} \frac{(1 + \sin \gamma)^{3/2} \mp (1 - \sin \gamma)^{3/2}}{\cos \gamma \sqrt{1 - \cos \gamma}}.$$
 36)

Es ist aber bekanntlich:

$$(\cos \frac{1}{2} \gamma + \sin \frac{1}{2} \gamma)^2 = 1 + \sin \gamma,$$
  
$$(\cos \frac{1}{2} \gamma - \sin \frac{1}{2} \gamma)^2 = 1 - \sin \gamma.$$

Zieht man aus diesen Ausdrücken die Wurzel, so ist in der ersten Gleichung, da  $\gamma$  jedenfalls kleiner als 180°, stets nur das positive Zeichen zu wählen, in der zweiten aber hat man das positive Zeichen zu nehmen, wenn  $\gamma$  im ersten, das negative, wenn  $\gamma$  im zweiten Quadranten liegt. Die Einführung dieser Ausdrücke in 36) bewirkt daher mit Rücksicht auf die obige Bestimmung, dass:

$$\gamma$$
 im ersten Quadranten zu nehmen ist, wenn  $v'-v < 180^{\rm o},$   $\gamma$  ,, zweiten ,, ,, ,,  $v'-v > 180^{\rm o}$ 

ist. Man hat sonach:

$$\eta = \frac{(\cos \frac{1}{2}\gamma + \sin \frac{1}{2}\gamma)^3 - (\cos \frac{1}{2}\gamma - \sin \frac{1}{2}\gamma)^3}{6\cos \gamma \sin \frac{1}{2}\gamma} = \frac{1}{\cos \gamma} - \frac{3}{3} \frac{\sin \frac{1}{2}\gamma^2}{\cos \gamma} = \frac{1}{3\cos \gamma} \{2 + \cos \gamma\},$$

also schliesslich:

$$\eta = \frac{1+2\sec\gamma}{3}.$$
 37)

Dieser Ausdruck für  $\eta$  hat allgemeine Geltung für die Parabel, sobald man den Winkel  $\gamma$ , der durch die Gleichung:

$$\sin\,\gamma=\tfrac{s}{r+r'},$$

bestimmt ist, im ersten Quadranten wählt, wenn die heliocentrische Bewegung kleiner, im zweiten, wenn sie grösser als 180° ist.



So elegant der eben entwickelte Ausdruck auch ist, so hat derselbe doch eine für die Rechnung nicht sehr bequeme Form, da in der Regel zunächst die Differenz der wahren Anomalie 2f gegeben ist und aus dieser in Verbindung mit den Werthen r und r' die Sehne s abgeleitet werden muss nach  $s^2 = r^2 + r'^2 - 2 rr' \cos 2f$ . Man kann aber entweder aus diesem Ausdruck oder, was viel leichter ist, auf Grundlage des Ausdruckes 18) (pag. 84) eine andere Form herstellen, die sich in der Anwendung bequemer erweist. Da nämlich in der Parabel g = 0 wird, so nimmt in dem Ausdrucke:

 $\alpha$  seinen Grenzwerth  $\frac{4}{3}$  an,  $\beta$  wird mit Rücksicht auf die Bedeutung von l, diesem gleich (vergl. pag. 84) und man erhält sofort im Falle der Parabel:

$$3\eta = \frac{r+r'}{\cos f \sqrt{rr'}} + 1.$$
 38)

Will man die Zwischenzeit  $\tau$  selbst in den Ausdruck einführen, so kann man auch von der Gleichung 10) (pag. 82) Gebrauch machen; dieselbe gibt für die Parabel ( $\cos g = 1$ ):

$$\eta^2 = \frac{\tau^2}{2rr'\cos f^2(r+r'-2\cos f Vrr')}.$$
 39)

wobei  $\eta$  das Zeichen von  $\cos f$  erhalten wird.

Die vorstehenden Formeln sollen durch Beispiele erläutert und alle Grössen, deren man in denselben bedarf, mitgetheilt werden.

$$\log r = 0.0976836$$
,  $\log r' = 9.9505083$ ,  $\log s = 9.9583915$ ,  $f = 156°45'23"22$ ,  $\log \tau = 0.0484948$ .

Man erhält nach:

33) und 37) 38) 39)
Add. 0·233 6472 
$$\log (r+r')$$
 0·331 3308 2  $\cos f$  0<sub>n</sub>264 2678  $\log (r+r')$  0·331 3308  $\sec f$  0<sub>n</sub>036 7622 2  $\cos f \sqrt{rr'}$  0<sub>n</sub>288 3638  $\sin \gamma$  9·627 0607 Compl.  $\log \sqrt{rr'}$  9·975 9040  $r+r'$  0·331 3308  $\sec \gamma$  0<sub>n</sub>042 9669  $\log (3 \eta - 1)$  0<sub>n</sub>343 9970 Add. 0·280 0777 2  $\sec \gamma$  0<sub>n</sub>343 9969  $\log 3 \eta$  0<sub>n</sub>082 0632 (....) 0·611 4085 1+2  $\sec \gamma$  0<sub>n</sub>082 0630  $\log \eta$  9<sub>n</sub>604 9419  $2rr'$  0·349 2219  $\cos f^2$  9·926 4756  $\log \eta^2$  9·9209 8836  $\log \eta$  9<sub>n</sub>604 9418.

# c. Bestimmung des Verhältnisses der Dreiecksflächen für kleine heliocentrische Bewegungen.

Die Entwicklung der Coordinaten nach den Potenzen der Zeit und die Ersetzung des Verhältnisses der Dreiecksflächen durch die Zwischenzeiten wird im Allgemeinen nur dann mit Vortheil angewendet werden können, wenn die heliocentrische Bewegung des Himmelskörpers eine mässige ist. Die Lösung der vor-

gelegten Aufgabe hat daher nur eine sehr beschränkte Anwendbarkeit, wird aber für das Problem der ersten Bahnbestimmungen von hoher Wichtigkeit, da die Lösung des letzteren nur unter der eben gemachten Voraussetzung gelingt.

Zählt man die Zeit von dem Augenblicke, für den die rechtwinkligen Coordinaten  $x_0$ ,  $y_0$  und  $z_0$  gelten und setzt:

$$\tau = k \sqrt{1+m} t$$

$$d\tau = k \sqrt{1+m} dt,$$

legt weiter den Anfangspunkt des Coordinatensystems in den Sonnenmittelpunkt, so dass die Gleichung:

$$r_0^2 = x_0^2 + y_0^2 + z_0^2$$

besteht, so werden die Coordinaten Functionen der constanten Elemente und der Variablen t oder  $kt\sqrt{1+m}=\tau$  sein. Die letztere Grösse nimmt der getroffenen Bestimmung gemäss zur Zeit, für welche die Coordinaten  $x_0$ ,  $y_0$  und  $z_0$  gelten, den Werth Null an; ertheilt man derselben das Increment  $\tau$ , so gibt der Mac-Laurin'sche Lehrsatz für die zur Zeit  $\tau$  stattfindenden Coordinaten die Reihen:

$$x = x_{0} + \frac{dx_{0}}{d\tau} \tau + \frac{d^{2}x_{0}}{d\tau^{2}} \frac{\tau^{2}}{1 \cdot 2} + \frac{d^{3}x_{0}}{d\tau^{3}} \frac{\tau^{3}}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \frac{d^{4}x_{0}}{d\tau^{4}} \frac{\tau^{4}}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} + \cdots$$

$$y = y_{0} + \frac{dy_{0}}{d\tau} \tau + \frac{d^{2}y_{0}}{d\tau^{2}} \frac{\tau^{2}}{1 \cdot 2} + \frac{d^{3}y_{0}}{d\tau^{3}} \frac{\tau^{3}}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \frac{d^{4}y_{0}}{d\tau^{4}} \frac{\tau^{4}}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} + \cdots$$

$$z = z_{0} + \frac{dz_{0}}{d\tau} \tau + \frac{d^{2}z_{0}}{d\tau^{2}} \frac{\tau^{2}}{1 \cdot 2} + \frac{d^{3}z_{0}}{d\tau^{3}} \frac{\tau^{3}}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \frac{d^{4}z_{0}}{d\tau^{4}} \frac{\tau^{4}}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} + \cdots$$

Nun ist aber nach der Gleichung 1) (pag. 43):

$$\frac{d^2x_0}{dt^2} = -\frac{x_0}{r_0^3}, \ \frac{d^2y_0}{dt^2} = -\frac{y_0}{r_0^3}, \ \frac{d^2z_0}{dt^2} = -\frac{z_0}{r_0^3}.$$

Aus diesen Ausdrücken erhält man leicht die weiteren Derivationen der Coordinaten als Functionen derselben und ihrer Geschwindigkeiten. Ich werde jene hier nur für die x-Coordinate ausschreiben, da sich die übrigen leicht durch Einsetzung der Buchstaben y und z statt x ergeben. Es findet sich:

$$\begin{split} \frac{d^3x_o}{d\tau^3} &= \frac{3}{r_o^4} \frac{dr_o}{d\tau} - \frac{1}{r_o^3} \frac{dx_o}{d\tau} \\ \frac{d^4x_o}{d\tau^4} &= x_o \left\{ \frac{1}{r_o^6} - \frac{1^2}{r_o^5} \left( \frac{dr_o}{d\tau} \right)^2 + \frac{3}{r_o^4} \left( \frac{d^2r_o}{d\tau^2} \right) \right\} + \frac{6}{r_o^4} \frac{dr_o}{d\tau} \cdot \frac{dx_o}{d\tau} \\ \frac{d^5x_o}{d\tau^5} &= x_o \left\{ -\frac{1^2}{r_o^7} \left( \frac{dr_o}{d\tau} \right) + \frac{60}{r_o^6} \left( \frac{dr_o}{d\tau} \right)^3 - \frac{36}{r_o^5} \left( \frac{d^2r_o}{d\tau^2} \right) \left( \frac{dr_o}{d\tau} \right) + \frac{3}{r_o^4} \frac{d^3r_o}{d\tau^3} \right\} + \\ &+ \frac{dx_o}{d\tau} \left\{ \frac{1}{r_o^6} - \frac{36}{r_o^5} \left( \frac{dr_o}{d\tau} \right)^2 + \frac{9}{r_o^4} \frac{d^2r_o}{d\tau^2} \right\}. \end{split}$$

Setzt man also:

$$\alpha = 1 - \frac{1}{2} \frac{\tau^{2}}{r_{0}^{3}} + \frac{1}{2} \frac{\tau^{3}}{r_{0}^{4}} \left( \frac{dr_{0}}{d\tau} \right) + \frac{\tau^{4}}{24} \left\{ \frac{1}{r_{0}^{6}} - \frac{12}{r_{0}^{5}} \left( \frac{dr_{0}}{d\tau} \right)^{2} + \frac{3}{r_{0}^{4}} \left( \frac{d^{2}r_{0}}{d\tau^{2}} \right) \right\} + \\ + \frac{\tau^{5}}{40} \left\{ -\frac{4}{r_{0}^{7}} \left( \frac{dr_{0}}{d\tau} \right) + \frac{20}{r_{0}^{6}} \left( \frac{dr_{0}}{d\tau} \right)^{3} - \frac{12}{r_{0}^{5}} \left( \frac{d^{2}r_{0}}{d\tau^{2}} \right) \left( \frac{dr_{0}}{d\tau} \right) + \frac{1}{r_{0}^{4}} \frac{d^{3}r_{0}}{d\tau^{3}} \right\} + \cdots \right\}$$

$$\beta = \tau - \frac{1}{6} \frac{\tau^{3}}{r_{0}^{3}} + \frac{1}{4} \frac{\tau^{4}}{r_{0}^{4}} \left( \frac{dr_{0}}{d\tau} \right) + \frac{\tau^{5}}{120} \left\{ \frac{1}{r_{0}^{6}} - \frac{36}{r_{0}^{5}} \left( \frac{dr_{0}}{d\tau} \right)^{2} + \frac{9}{r_{0}^{4}} \left( \frac{d^{2}r_{0}}{d\tau^{2}} \right) \right\} + \cdots,$$

so kann man den Gleichungen 1) die folgende Form ertheilen:

$$x = \alpha x_{o} + \beta \frac{dx_{o}}{d\tau}$$

$$y = \alpha y_{o} + \beta \frac{dy_{o}}{d\tau}$$

$$z = \alpha z_{o} + \beta \frac{dz_{o}}{d\tau}$$
3)

Ehe auf die Verwerthung dieser Gleichungen für die Bestimmung der Verhältnisse der Dreiecksflächen eingegangen wird, soll der Zusammenhang von  $\beta$  mit der im vorigen Paragraphen eingeführten Grösse  $\eta$ , die das Verhältnis des Sectors zum Dreiecke darstellt, nachgewiesen werden. Es ist offenbar, wenn man die xy-Ebene mit der Bahnebene identificirt, die doppelte Dreiecksfläche zwischen dem Anfangspunkte der Coordinaten und den beiden Punkten, welche durch die Coordinaten x, y und  $x_0$ ,  $y_0$  bestimmt sind, dargestellt durch:

es ist also:

$$x_0y - xy_0;$$

$$\eta = \frac{\tau \, V_p^-}{x_0 y - x y_0}.$$

Setzt man im Nenner die Ausdrücke aus 3) ein, nämlich:

$$x_0y - xy_0 = \beta \left\{ x_0 \frac{dy_0}{d\tau} - y_0 \frac{dx_0}{d\tau} \right\}$$

so wird (vergl. Gleichung 6) pag. 45 und 14) pag. 46) geschrieben werden können:

$$x_0y - xy_0 = \beta \sqrt{p}$$
;

daraus resultirt die wichtige Relation:

$$\beta = \frac{\tau}{\eta}.$$

Es sollen nun für  $\alpha$  und  $\beta$  jene geschlossenen Ausdrücke entwickelt werden, welche Kühnert (Astr. Nachr. Nr. 2266) für dieselben gegeben hat. Belässt man die Bahnebene als die xy-Ebene und legt die positive x-Achse in das Perihel, so ist:

$$x = r \cos v = a (\cos E - e)$$
  

$$y = r \sin v = a \cos \varphi \sin E.$$
5)

Weiter ist:

$$dM = \mu dt$$

somit nach Gleichung 20) (pag. 54), der die Form  $dE = \frac{a}{r} dM$  ertheilt werden kann:

$$\frac{dE}{d\tau} = \frac{1}{\tau Va}$$

also auch:

$$\frac{dx}{d\tau} = -\sin E \frac{\sqrt{a}}{r}$$

$$\frac{dy}{d\tau} = \cos \varphi \cos E \frac{\sqrt{a}}{r}.$$
6)

Substituirt man die Ausdrücke 5) und 6), mit dem entsprechenden Index versehen, in die Gleichungen 3), so findet sich:

$$\cos E - \cos E_{o} = (\alpha - 1) \left(\cos E_{o} - e\right) - \beta \frac{\sin E_{o}}{r_{o} V a}$$

$$\sin E - \sin E_{o} = (\alpha - 1) \sin E_{o} + \beta \frac{\cos E_{o}}{r_{o} V a}$$

Multiplicirt man die erste Gleichung mit cos  $E_0$ , die zweite mit sin  $E_0$  und addirt, so erhält man:

$$\cos (E - E_0) - 1 = (\alpha - 1) (1 - e \cos E_0) = (\alpha - 1) \frac{r_0}{a}$$

Setzt man, wie im vorangehenden Kapitel (pag. 104):

$$2g = E - E_0$$

so findet sich aus der eben hingeschriebenen Form leicht:

$$\alpha = 1 - \frac{2a}{r_0} \sin g^2.$$
 8)

Der Factor  $a \sin g^2$ , der für alle Kegelschnitte nothwendig positiv ist, spielt besonders bei der Bestimmung nahezu parabolischer Elemente eine wichtige Rolle. Ersetzt man denselben aus der Gleichung 17) (pag. 84), so erhält man mit Benützung der Relation 4) (pag. 96):

$$\alpha = 1 - \frac{\tau^2}{2 \, rr_0^2 \cos f^2 \, \eta^2} = 1 - \frac{\beta^2}{2 \, rr_0^2 \cos f^2}, \quad 9$$

so dass zwischen  $\alpha$  und  $\beta$  ein einfacher Zusammenhang hergestellt erscheint.

Um nun  $\beta$  ähnlich wie  $\alpha$  durch a und g auszudrücken, multiplicire man die erste der Gleichungen 7) mit sin  $E_0$  und die zweite mit cos  $E_0$ ; die Subtraction ergibt:

$$\sin (E - E_0) = (\alpha - I) e \sin E_0 + \frac{\beta}{r \sqrt{a}},$$

oder:

$$\beta = \{\sin 2g - (\alpha - 1) e \sin E_0\} r_0 \sqrt{a}.$$

Die Substitution des Werthes  $(\alpha - 1)$  aus der Gleichung 8) ergibt, wenn man r durch die excentrische Anomalie ausdrückt:

$$\beta = a^{3/2} \sin 2g - 2e a^{3/2} \sin g \cos \frac{1}{2} (E + E_0),$$

wofür auch geschrieben werden kann:

$$\beta = a^{3/2} \{ \sin 2g - e \sin E + e \sin E_0 \} = a^{3/2} \{ \sin 2g + (M - E) - (M_0 - E_0) \}.$$

Bedenkt man aber, dass:

$$M-M_0=t\mu=\frac{\tau}{a^3/2},$$

ist, so findet sich für  $\beta$ :

$$\beta = \tau - a^{3/2}(2g - \sin 2g).$$
 10)

Dieser für die Rechnung sehr bequeme geschlossene Ausdruck hätte auch aus den Entwicklungen des vorangehenden Kapitels erhalten werden können. Schliesslich kann man durch Vergleichung des Ausdruckes 10) mit 4) die Bestimmung des Verhältnisses des Sectors zum Dreieck ableiten, nämlich:

$$\frac{1}{\eta} = 1 - \frac{a^{3/2}}{\tau} (2g - \sin 2g) = 1 - \frac{2g - \sin 2g}{M - M_0}, \quad 11)$$

welche Form bisweilen mit Vortheil zur Ermittlung von  $\eta$  verwendet werden kann.

Es sollen nun die Eingangs dieses Kapitels gemachten Entwicklungen in einer die erste Bahnbestimmung vorbereitenden Weise weiter durchgeführt werden. Nimmt

man die xy-Ebene mit der Bahnebene zusammenfallend an und legt den Anfangspunkt der Coordinaten in den Sonnenmittelpunkt, so werden sich die drei Orte durch die Coordinaten x, y,, x, y, und x, y, bestimmen. Es sollen die drei Orte der Reihe nach als erster, zweiter und dritter Ort und die zu denselben gehörenden Radien vectoren mit r, r, und r, bezeichnet werden; ferner sei:

die doppelte Dreiecksfläche zwischen dem 1. und 2. Orte durch 
$$[r, r_n]$$
,, ,, ,, ,,  $[r_n r_m]$ 
,, ,, ,,  $[r_n r_m]$ 

ausgedrückt, dann ist offenbar:

$$[r, r_n] = x, y_n - x_n y, [r, r_m] = x, y_m - x_m y, [r_n r_m] = x_n y_m - x_m y_n.$$
 13)

Setzt man für die mit der Constante des Sonnensystems multiplicirte

Zwischenzeit zwischen dem 1. und 2. Orte: 
$$\tau_m$$
,, ,, ,, 2. ,, 3. ,,  $\tau_n$ 
,, ,, 1. ,, 3. ,,  $\tau_m$ 

wobei nothwendig:

$$\tau_{r} + \tau_{rr} = \tau_{rr}$$

ist, so kann man mit Hilfe der Gleichungen 3) (pag. 96) die Coordinaten des ersten und dritten als Functionen der Coordinaten des zweiten Ortes darstellen; will man die Zwischenzeiten als absolute Grössen stets positiv nehmen, so wird man auch die Gleichungen 3) schreiben dürfen:

$$x_{n} = \alpha, x_{n} - \beta, \frac{dx_{n}}{d\tau}, \qquad x_{m} = \alpha_{m} x_{n} + \beta_{m} \frac{dx_{n}}{d\tau},$$

$$y_{n} = \alpha, y_{n} - \beta, \frac{dy_{n}}{d\tau}, \qquad y_{m} = \alpha_{m} y_{n} + \beta_{m} \frac{dy_{n}}{d\tau},$$

$$15)$$

wobei den  $\alpha$  und  $\beta$  Coëfficienten nach 2) (pag. 95) mit Rücksicht darauf, dass für den ersten statt  $\tau$  der Werth —  $\tau_m$ , für den dritten aber +  $\tau$ , einzusetzen ist, die folgende Bedeutung zukommt:

$$\alpha_{n} = 1 - \frac{1}{2} \frac{\tau_{m}^{2}}{r_{n}^{3}} - \frac{1}{2} \frac{\tau_{m}^{3}}{r_{n}^{4}} \left( \frac{dr_{n}}{d\tau} \right) + \frac{\tau_{m}^{4}}{24} \left\{ \frac{1}{r_{n}^{6}} - \frac{12}{r_{n}^{5}} \left( \frac{dr_{n}}{d\tau} \right)^{2} + \frac{3}{r_{n}^{4}} \left( \frac{d^{2}r_{n}}{d\tau^{2}} \right) \right\} + \cdots$$

$$\beta_{n} = \tau_{m} - \frac{1}{6} \frac{\tau_{m}^{3}}{r_{n}^{3}} - \frac{1}{4} \frac{\tau_{m}^{4}}{r_{n}^{4}} \left( \frac{dr_{n}}{d\tau} \right) + \frac{\tau_{m}^{5}}{120} \left\{ \frac{1}{r_{n}^{6}} - \frac{36}{r_{n}^{5}} \left( \frac{dr_{n}}{d\tau} \right)^{2} + \frac{9}{r_{n}^{4}} \left( \frac{d^{2}r_{n}}{d\tau^{2}} \right) \right\} + \cdots$$

$$\alpha_{m} = 1 - \frac{1}{2} \frac{\tau_{n}^{2}}{r_{n}^{3}} + \frac{1}{2} \frac{\tau_{n}^{3}}{r_{n}^{4}} \left( \frac{dr_{n}}{d\tau} \right) + \frac{\tau_{n}^{4}}{24} \left\{ \frac{1}{r_{n}^{6}} - \frac{12}{r_{n}^{5}} \left( \frac{dr_{n}}{d\tau} \right)^{2} + \frac{3}{r_{n}^{4}} \left( \frac{d^{2}r_{n}}{d\tau^{2}} \right) \right\} + \cdots$$

$$\beta_{m} = \tau_{n} - \frac{1}{6} \frac{\tau_{n}^{3}}{r_{n}^{3}} + \frac{1}{4} \frac{\tau_{n}^{4}}{r_{n}^{4}} \left( \frac{dr_{n}}{d\tau} \right) + \frac{\tau_{n}^{5}}{120} \left\{ \frac{1}{r_{n}^{6}} - \frac{36}{r_{n}^{5}} \left( \frac{dr_{n}}{d\tau} \right)^{2} + \frac{9}{r_{n}^{4}} \left( \frac{d^{2}r_{n}}{d\tau^{2}} \right) \right\} + \cdots$$

Substituirt man nun die Coordinaten nach 15) in die Gleichungen 13), so findet sich leicht:

$$[r, r_{n}] = \beta, \left\{ x_{n} \frac{dy_{n}}{d\tau} - y_{n} \frac{dx_{n}}{d\tau} \right\}$$

$$[r_{n} r_{m}] = \beta_{m} \left\{ x_{n} \frac{dy_{n}}{d\tau} - y_{n} \frac{dx_{n}}{d\tau} \right\}$$

$$[r, r_{m}] = \left\{ \alpha, \beta_{m} + \alpha_{m} \beta_{n} \right\} \left\{ x_{n} \frac{dy_{n}}{d\tau} - y_{n} \frac{dx_{n}}{d\tau} \right\}.$$

Nun ist aber (vergl. Gleichung 6) pag. 45, 14) pag. 46):

$$xdy - ydx = r^2dv = k \sqrt{p} dt = \sqrt{p} d\tau,$$

demnach auch:

$$[r, r_m] = \beta, Vp$$

$$[r_m r_m] = \beta_m V\overline{p}$$

$$[r, r_m] = (\alpha, \beta_m + \alpha_m \beta_n) V\overline{p}.$$

 $\beta$ , und  $\beta_m$  erscheinen durch die Gleichungen 16) bereits in einer nach Potenzen der Zeit entwickelten Form, die hierfür geltenden Ausdrücke sind unten in der ersten und zweiten Gleichung 18) aufgenommen. Multiplicirt man aber die in 16) enthaltenen Werthe mit einander entsprechend dem Ausdrucke  $\alpha$ ,  $\beta_m + \alpha_m \beta_n$ , ordnet nach Potenzen der Zeit und erinnert sich dabei, dass:

$$\tau_{\prime\prime} = \tau_{\prime} + \tau_{\prime\prime\prime}$$

so findet man ohne Schwierigkeit auch die dritte Gleichung in 18). In den folgenden Gleichungen habe ich die Glieder fünfter Ordnung fortgelassen und erhalten:

$$[r, r_{n}] = \tau_{m} \sqrt{p} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_{m}^{2}}{r_{n}^{3}} - \frac{1}{4} \frac{\tau_{m}^{3}}{r_{n}^{4}} \frac{dr_{n}}{d\tau} + \cdots \right\}$$

$$[r_{n} r_{m}] = \tau_{n} \sqrt{p} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_{r}^{2}}{r_{n}^{3}} + \frac{1}{4} \frac{\tau_{r}^{3}}{r_{n}^{4}} \frac{dr_{n}}{d\tau} + \cdots \right\}$$

$$[r, r_{m}] = \tau_{n} \sqrt{p} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_{n}^{3}}{r_{n}^{3}} + \frac{1}{4} \frac{\tau_{n}^{2} (\tau_{r} - \tau_{m})}{r_{n}^{4}} \frac{dr_{n}}{d\tau} + \cdots \right\}.$$

Bei ersten Bahnbestimmungen bedarf man verschiedener Verhältnisse zwischen den Dreiecksflächen; dividirt man demnach die eben erhaltenen Ausdrücke in den sechs möglichen Combinationen, so erhält man, wenn man sofort wieder die Entwicklung nach steigenden Potenzen der Zeit ausführt:

$$\frac{[r, r_n]}{[r_n r_m]} = \frac{\tau_m}{\tau_i} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_m^2 - \tau_i^2}{r_n^3} - \frac{1}{4} - \frac{\tau_i^3 + \tau_m^3}{r_n^4} \frac{dr_n}{d\tau} + \cdots \right\} 
\frac{[r, r_n]}{[r, r_m]} = \frac{\tau_m}{\tau_n} \left\{ 1 + \frac{1}{6} \frac{\tau_n^2 - \tau_m^2}{r_n^3} - \frac{1}{4} \frac{\tau_i (\tau_n \tau_i - \tau_m^2)}{r_n^4} \frac{dr_n}{d\tau} + \cdots \right\} 
\frac{[r_n r_m]}{[r, r_n]} = \frac{\tau_i}{\tau_m} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_i^2 - \tau_m^2}{r_n^3} + \frac{1}{4} \frac{\tau_i^3 + \tau_m^3}{r_n^4} \frac{dr_n}{d\tau} + \cdots \right\} 
\frac{[r_n r_m]}{[r, r_m]} = \frac{\tau_i}{\tau_n} \left\{ 1 + \frac{1}{6} \frac{\tau_n^2 - \tau_i^2}{r_n^3} + \frac{1}{4} \frac{\tau_m (\tau_n \tau_m - \tau_i^2)}{r_n^4} \frac{dr_n}{d\tau} + \cdots \right\} 
\frac{[r, r_m]}{[r, r_n]} = \frac{\tau_n}{\tau_m} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_n^2 - \tau_i^2}{r_n^3} + \frac{1}{4} \frac{\tau_m (\tau_n \tau_n - \tau_n^2)}{r_n^4} \frac{dr_n}{d\tau} + \cdots \right\} 
\frac{[r, r_m]}{[r_n r_m]} = \frac{\tau_n}{\tau_i} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_n^2 - \tau_i^2}{r_n^3} - \frac{1}{4} \frac{\tau_m (\tau_n \tau_m - \tau_i^2)}{r_n^4} \frac{dr_n}{d\tau} + \cdots \right\}.$$

Den Gleichungen 19) kann aber auch eine andere Form ertheilt werden, welche dieselben für das Problem der ersten Bahnbestimmungen besonders geeignet macht. Entwickelt man nämlich, wie es oben für die Coordinaten x, y und z in den Gleichungen 1) (pag. 95) geschehen, den Radius vector nach Potenzen von  $\tau$ , so erhält man ohne Schwierigkeit:

$$r_{n} = r_{n} - \tau_{m} \frac{dr_{n}}{d\tau} + \frac{\tau_{m}^{2}}{1 \cdot 2} \frac{d^{2}r_{n}}{d\tau^{2}} - \cdots$$

$$r_{m} = r_{n} + \tau_{n} \frac{dr_{n}}{d\tau} + \frac{\tau_{n}^{2}}{1 \cdot 2} \frac{d^{2}r_{n}}{d\tau^{2}} + \cdots$$

$$13 *$$

Addirt man beide Gleichungen, so findet sich:

$$2r_n = r_n + r_m + (\tau_m - \tau_n) \frac{dr_n}{d\tau} - \frac{\tau_m^2 + \tau_n^2}{1 \cdot 2} \frac{d^2r_n}{d\tau^2} + \dots$$

Subtrahirt man dagegen, so resultirt:

$$r_{\prime\prime\prime}-r_{\prime}=\tau_{\prime\prime}\frac{dr_{\prime\prime}}{d\tau}+\frac{\tau_{\prime\prime}(\tau_{\prime}-\tau_{\prime\prime\prime})}{1\cdot 2}\frac{d^{2}r_{\prime\prime}}{d\tau^{2}}.$$

Da in den Gleichungen 19)  $r_n$  in Bezug auf  $\tau$  mit Gliedern zweiter Ordnung,  $\frac{dr_n}{d\tau}$  aber mit Gliedern dritter Ordnung verbunden ist, so darf man, ohne mehr als die bisher vernachlässigten Glieder dritter Ordnung wegzulassen, setzen:

$$\frac{dr_{n}}{d\tau} = \frac{r_{m} - r_{r}}{\tau_{n}}$$

$$r_{n} = \frac{1}{2}(r_{r} + r_{m}) + \frac{1}{2}\frac{(\tau_{m} - \tau_{r})}{\tau_{n}}(r_{m} - r_{r})$$

$$\frac{1}{r_{n}}^{3} = \frac{8}{(r_{r} + r_{m})^{3}} - 24\frac{\tau_{m} - \tau_{r}}{\tau_{n}}\frac{r_{m} - r_{r}}{(r_{r} + r_{m})^{4}}$$

$$\frac{1}{r_{n}}^{4}\frac{dr_{n}}{d\tau} = \frac{16}{(r_{r} + r_{m})^{4}}\frac{r_{m} - r_{r}}{\tau_{n}}.$$

Führt man nun diese Relationen in 19) ein, so findet man nach einigen ganz leichten Reductionen für die Verhältnisse der Dreiecksflächen folgende Ausdrücke:

$$\frac{[r, r_{n}]}{[r_{n}, r_{m}]} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{i}} \left\{ 1 - \frac{4}{3} \frac{\tau_{m}^{2} - \tau_{i}^{2}}{(r_{i} + r_{m})^{3}} - 4 \tau_{i} \tau_{m} \frac{(r_{m} - r_{i})}{(r_{i} + r_{m})^{4}} + \cdots \right\} 
\frac{[r_{i}, r_{n}]}{[r_{i}, r_{m}]} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{n}} \left\{ 1 + \frac{4}{3} \frac{\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2}}{(r_{i} + r_{m})^{3}} - \frac{4 \tau_{i} \tau_{m}^{2}}{\tau_{n}} \frac{(r_{m} - r_{i})}{(r_{i} + r_{m})^{4}} + \cdots \right\} 
\frac{[r_{n}, r_{m}]}{[r_{i}, r_{m}]} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \left\{ 1 - \frac{4}{3} \frac{\tau_{i}^{2} - \tau_{m}^{2}}{(r_{i} + r_{m})^{3}} + 4 \tau_{i} \tau_{m} \frac{(r_{m} - r_{i})}{(r_{i} + r_{m})^{4}} + \cdots \right\} 
\frac{[r_{n}, r_{m}]}{[r_{i}, r_{m}]} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \left\{ 1 - \frac{4}{3} \frac{\tau_{n}^{2} - \tau_{i}^{2}}{(r_{i} + r_{m})^{3}} + \frac{4 \tau_{i} \tau_{i}^{2}}{\tau_{n}} \frac{(r_{m} - r_{i})}{(r_{i} + r_{m})^{4}} + \cdots \right\} 
\frac{[r_{i}, r_{m}]}{[r_{i}, r_{m}]} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \left\{ 1 - \frac{4}{3} \frac{\tau_{n}^{2} - \tau_{i}^{2}}{(r_{i} + r_{m})^{3}} - \frac{4 \tau_{i} \tau_{i}^{2}}{\tau_{i}} \frac{(r_{m} - r_{i})}{(r_{i} + r_{m})^{4}} + \cdots \right\} 
\frac{[r_{i}, r_{m}]}{[r_{i}, r_{m}]} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{i}} \left\{ 1 - \frac{4}{3} \frac{\tau_{n}^{2} - \tau_{i}^{2}}{(r_{i} + r_{m})^{3}} - \frac{4 \tau_{i} \tau_{i}^{2}}{\tau_{i}} \frac{(r_{m} - r_{i})}{(r_{i} + r_{m})^{4}} + \cdots \right\}$$

Es wird zweckmässig sein, für diese Reihen abkürzende Symbole einzuführen. Bezeichnet man mit  $\Psi$  die mit  $(r, +r_m)^3$  multiplicirten Summen der Glieder der obigen Reihen vom zweiten Gliede inclusive angefangen und versieht den Buchstaben mit zwei Indices, so kann man setzen:

$$\Psi''' = -\frac{1}{3} \left( \tau_{m}^{2} - \tau_{r}^{2} \right) - 4 \tau_{r} \tau_{m} \frac{\left( r_{m} - r_{r} \right)}{\left( r_{r} + r_{m} \right)} + \cdots 
\Psi''' = +\frac{1}{3} \left( \tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2} \right) - 4 \frac{\tau_{r} \tau_{m}^{2}}{\tau_{n}} \frac{\left( r_{m} - r_{r} \right)}{\left( r_{r} + r_{m} \right)} + \cdots 
\Psi''' = -\frac{1}{3} \left( \tau_{r}^{2} - \tau_{m}^{2} \right) + 4 \tau_{r} \tau_{m} \frac{\left( r_{m} - r_{r} \right)}{\left( r_{r} + r_{m} \right)} + \cdots 
\Psi''' = +\frac{1}{3} \left( \tau_{n}^{2} - \tau_{r}^{2} \right) + 4 \frac{\tau_{m} \tau_{r}^{2} \left( r_{m} - r_{r} \right)}{\tau_{m} \left( r_{r} + r_{m} \right)} + \cdots 
\Psi'''' = -\frac{1}{3} \left( \tau_{n}^{2} - \tau_{r}^{2} \right) - 4 \frac{\tau_{m} \tau_{r}^{2} \left( r_{m} - r_{r} \right)}{\tau_{m} \left( r_{r} + r_{m} \right)} + \cdots 
\Psi''' = -\frac{1}{3} \left( \tau_{n}^{2} - \tau_{r}^{2} \right) - 4 \frac{\tau_{m} \tau_{r}^{2} \left( r_{m} - r_{r} \right)}{\tau_{m} \left( r_{r} + r_{m} \right)} + \cdots$$

Die Indices von  $\Psi$  sind so gewählt, dass der obere dem Index von  $\tau$  im Zähler, der untere jenem im Nenner des gemeinsamen Factors in 22) entspricht. Ginge

man in der Annäherung nicht weiter als auf Glieder dritter Ordnung inclusive, so könnte man setzen:

$$\Psi''' = - \Psi''_{m'}$$
 $\Psi''' = - \Psi''_{m'}$ 
 $\Psi''_{m'} = - \Psi''_{m'}$ 

doch soll vorerst auf diese Vereinfachung nicht Rücksicht genommen werden. Substituirt man die Werthe aus 23) in 22) und setzt:

$$x = (r_1 + r_{m})^{-3},$$
 24)

so erhält man:

$$\frac{[r_{n} r_{n}]}{[r_{n} r_{m}]} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{i}} \{ 1 + x \Psi_{i}^{m} \}, \quad \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{i} r_{n}]} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \{ 1 + x \Psi_{m}^{m} \}, \quad \frac{[r_{i} r_{m}]}{[r_{i} r_{n}]} = \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}} \{ 1 + x \Psi_{m}^{m} \}, \quad \frac{[r_{i} r_{m}]}{[r_{i} r_{m}]} = \frac{\tau_{n}}{\tau_{n}} \{ 1 + x \Psi_{i}^{m} \}, \quad \frac{[r_{i} r_{m}]}{[r_{i} r_{m}]} = \frac{\tau_{n}}{\tau_{i}} \{ 1 + x \Psi_{i}^{m} \}. \right\}^{25}$$

Mit Hilfe der im vorhergehenden Kapitel angegebenen Methode zur Bestimmung des Verhältnisses des Sectors zur Dreiecksfläche lassen sich die verschiedenen Ausdrücke von  $\Psi$  leicht durch die betreffenden Verhältnisse streng ersetzen. Bezeichnet man analog den Zwischenzeiten:

mit  $\eta'$  das zum 2ten und 3ten Orte gehörende Verhältnis (Sector: Dreieck)

,, 
$$\eta''$$
 das ,, iten ,, 3ten ,, ,, ,, (Sector: Dreieck) ,,  $\eta'''$ das ,, iten ,, 2ten ,, ,, (Sector: Dreieck),

so wird zunächst:

$$\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{i}} \cdot \frac{\eta_{i}}{\eta_{m}}, \qquad \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{i} r_{m}]} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \cdot \frac{\eta_{m}}{\eta_{i}}, \qquad \frac{[r_{i} r_{m}]}{[r_{i} r_{m}]} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{m}} \cdot \frac{\eta_{m}}{\eta_{n}}, \\
\frac{[r_{i} r_{m}]}{[r_{i} r_{m}]} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{m}} \cdot \frac{\eta_{i}}{\eta_{m}}, \qquad \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{i} r_{m}]} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{i}} \cdot \frac{\eta_{i}}{\eta_{i}}, \qquad \frac{[r_{i} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{i}} \cdot \frac{\eta_{i}}{\eta_{n}},$$
26)

somit, indem man sofort eine für die genaue Berechnung geeignete Form einführt:

$$x \Psi'''_{n''} = \frac{(\eta_{n}-1)-(\eta_{m}-1)}{\eta_{m'}}, x \Psi''_{m'} = \frac{(\eta_{m}-1)-(\eta_{r}-1)}{\eta_{r}}, x \Psi''_{m'} = \frac{(\eta_{m}-1)-(\eta_{n}-1)}{\eta_{m}}, x \Psi''_{m'} = \frac{(\eta_{m}-1)-(\eta_{m}-1)}{\eta_{m}}, x \Psi''_{m'} = \frac{(\eta$$

Wendet man zur Bestimmung von  $\eta$  das Hansen'sche Näherungsverfahren (vergl. pag. 90) an, so erhält man ohnehin zuerst den Werth von  $\eta$  — 1, bei Benützung der strengen Gauss'schen Rechnungsvorschriften aber (vergl. pag. 85 u. ff.) wird man aus der Formel 25) (pag. 87) zur genauen Bestimmung des Überschusses von  $\eta$  über die Einheit leicht ableiten:

$$\eta - 1 = \frac{h}{\eta^2} \left( \eta + \frac{1}{4} \right). \tag{28}$$

# d. Bestimmung der Bahnelemente aus zwei heliocentrischen Orten.

Sind die heliocentrischen Coordinaten zweier Punkte gegeben nebst den Zeitmomenten, für welche dieselben gelten, so wird man, wenige Specialfälle ausgenommen, stets die sechs Elemente der Bahn bestimmen können; hierbei ist die Masse des Himmelskörpers als so klein vorausgesetzt, dass man dieselbe im Verhältnis zur

Sonnenmasse vernachlässigen darf; letztere Annahme wird in der Folge bei den ersten Bahnbestimmungen stets festgehalten werden.

Die heliocentrischen Coordinaten können in sehr verschiedener Weise angesetzt sein; ich werde annehmen, dass für das vorgelegte Problem die heliocentrischen Längen l, und  $l_m$ , die Breiten b, und  $b_m$  und die Radien vectoren r, und  $r_m$  gegeben seien.

Die erste Aufgabe besteht in der Aufsuchung der Bahnlage; dieselbe wird durch den grössten Kreis bestimmt, welcher durch die beiden heliocentrischen Orte des Himmelskörper gelegt gedacht ist. Bezeichnet man die Länge desjenigen Schnittpunktes dieses grössten Kreises in der Ekliptik, in welchem derselbe, in der Bewegungsrichtung des Himmelskörpers beschrieben gedacht, aus der südlichen Hemisphäre der Ekliptik in die nördliche übertritt, mit dem Zeichen des aufsteigenden Knotens und nennt den Winkel, den dieser grösste Kreis am aufsteigenden Knoten mit der Ekliptik (ersteren in der Richtung der Bewegung des Himmelskörpers, letztere im Sinne der Bewegungsrichtung der Erde gezogen gedacht) (vergl. pag. 7) bildet, die Neigung i, so ergeben sich leicht, wenn man sich von den Orten des Himmelskörpers sphärische Perpendikel auf die Ekliptik gefällt denkt, aus der Betrachtung der bezüglichen rechtwinkligen sphärischen Dreiecke die Relationen:

tg 
$$b_n = \text{tg } i \sin (l_n - \Omega)$$
  
tg  $b_m = \text{tg } i \sin (l_m - \Omega)$ .

Schreibt man statt  $l_m - \Omega$  den Werth  $(l_m - l_i) + (l_i - \Omega)$ , so erhält man:

$$\begin{array}{l} \operatorname{tg} i \sin (l, -\Omega) = \operatorname{tg} b, \\ \operatorname{tg} i \cos (l, -\Omega) = \frac{\operatorname{tg} b_{m} - \operatorname{tg} b, \cos (l_{m} - l_{i})}{\sin (l_{m} - l_{i})}, \end{array}$$

aus welchen Gleichungen  $\Omega$  und *i* unzweideutig bestimmt werden können, indem das Zeichen von tg *i* (*i* im ersten oder zweiten Quadranten zu nehmen) mit dem der heliocentrischen Bewegung in Länge übereinkommt; nehmen die heliocentrischen Längen zu, so ist tg *i* positiv ( $i < 90^{\circ}$ ), nehmen sie dagegen ab, so ist tg *i* negativ ( $90^{\circ} < i < 180^{\circ}$ ).

Nach der Ermittlung von  $\Omega$  und i kann an die Berechnung der Argumente der Breite u, und  $u_m$  geschritten werden, d. h. jener Bögen, welche die Abstände des Himmelskörpers vom aufsteigenden Knoten, gezählt in der Bewegungsrichtung desselben, messen. Die eben betrachteten rechtwinkligen spärischen Dreiecke liefern die Relationen:

$$\cos (l, -\Omega) \cos b, = \cos u, \qquad \cos (l_m - \Omega) \cos b_m = \cos u_m 
\sin (l, -\Omega) \cos b, = \sin u, \cos i \qquad \sin (l_m - \Omega) \cos b_m = \sin u_m \cos i 
\sin b, = \sin u, \sin i, \qquad \sin b_m = \sin u_m \sin i,$$
2)

aus denen  $u_i$  und  $u_{ij}$  bestimmt werden können, doch wird diese Bestimmung, um dieselbe möglichst genau zu gestalten, je nachdem sin i klein oder nahezu der Einheit gleich ist, verschieden vorgenommen werden müssen, nämlich:

$$\begin{array}{ll}
\sin i < 1 : \sqrt{2} & \sin i > 1 : \sqrt{2} \\
\operatorname{tg} u_{i} = \frac{\operatorname{tg}(l_{i} - \Omega)}{\cos i} & \operatorname{tg} u_{i} = \frac{\operatorname{tg} b_{i}}{\cos (l_{i} - \Omega) \sin i} \\
\operatorname{tg} u_{m} = \frac{\operatorname{tg}(l_{m} - \Omega)}{\cos i}, & \operatorname{tg} u_{m} = \frac{\operatorname{tg} b_{m}}{\cos (l_{m} - \Omega) \sin i}.
\end{array} \right\} \quad 3)$$

Der Quadrant, in dem u, und  $u_m$  zu nehmen sind, bestimmt sich leicht aus dem Zeichen der Tangente und den in den dritten Gleichungen z) enthaltenen Bedingungen, dass sin b, und sin  $b_m$  wegen des stets positiven Werthes von sin i beziehungsweise mit sin u, und sin  $u_m$  gleich bezeichnet sein müssen. Man kann aber auch solche Formeln ableiten, welche unter allen Umständen mit Sicherheit anwendbar sind. Multiplicirt man die zweiten Gleichungen in z) mit cos i, die dritten mit sin i, addirt beide und dividirt deren Summe durch die erste Gleichung, so erhält man:

$$\operatorname{tg} u_{n} = \frac{\sin (l_{n} - \Omega) \cos i + \operatorname{tg} b_{n} \sin i}{\cos (l_{n} - \Omega)} 
\operatorname{tg} u_{m} = \frac{\sin (l_{m} - \Omega) \cos i + \operatorname{tg} b_{m} \sin i}{\cos (l_{m} - \Omega)}.$$

Der Quadrant, in dem u, und u, zu nehmen sind, bestimmt sich aus der Bedingung, dass der Sinus mit dem Zähler, der Cosinus mit dem Nenner gleich bezeichnet sein muss. Die Rechnung nach diesen letzteren Formeln scheint weniger bequem, als jene nach 3), doch macht sich dieselbe mit Hilfe von Additions- und Subtractionslogarithmen recht einfach, weil für beide Zähler dasselbe Argument, nämlich tg i² oder cotg i² als Eingang in diese Tafeln dient.

Ist die Rechnung so weit vorgeschritten, so kann man sie einer theilweisen Controle unterziehen. Die Differenz der wahren Anomalien  $2 f_n$  ist offenbar bestimmt durch:  $2 f_n = u_m - u_n.$  5)

Der Winkel f kann aber auch aus den heliocentrischen Orten selbst abgeleitet werden; die Relation:

 $\cos 2f_n = \sin b, \sin b_m + \cos b, \cos b_m \cos (l_m - l_n),$ 

gibt sofort:

$$\sin \frac{1}{2}(u_m - u_i)^2 = \sin f_m^2 = \sin \frac{1}{2}(l_m - l_i)^2 \cos b_i \cos b_m + \sin \frac{1}{2}(b_m - b_i)^2. \quad 6$$

Da übrigens in diesem Falle neben den Radien vectoren häufig die Sehne s gegeben ist, so können auch diese Grössen zur Prüfung verwendet werden, denn das ebene Dreieck gibt:  $\Sigma = \frac{1}{2} (r_s + r_m + s)$ 

$$\operatorname{tg} f^{2} = \frac{\left(1 - \frac{r_{r}}{\Sigma}\right)\left(1 - \frac{r_{m}}{\Sigma}\right)}{\left(1 - \frac{s}{\Sigma}\right)},$$

wobei die Formeln so angesetzt sind, dass sie sich bei der Anwendung von Subtractionslogarithmen bequem gestalten.

Die Berechnung der übrigen Bahnelemente wird in verschiedener Weise vorgenommen werden müssen, je nachdem die Bahn ihrer Gestalt nach sich mehr dem Kreise oder der Parabel nähert; für den Specialfall der Parabel werden die Formeln ganz besonders bequem. Hierbei wird nur auf den bei ersten Bahnbestimmungen stattfindenden Fall Rücksicht zu nehmen sein, dass der heliocentrische Bogen zwischen den beiden Orten ein mässiger ist; für jene Fälle, in welchen dies nicht mehr stattfindet, enthält der zweite Band dieses Werkes (pag. 472 und ff.) die nöthigen Anleitungen. Als gemeinsame Grundlagen für die weitere Berechnung der Elemente dürfen

die Zwischenzeit  $(t_m - t_r)$ , die beiden Radien vectoren  $r_r$  und  $r_m$  und der Winkel, welchen dieselben an der Sonne einschliessen,  $2 f_n$  oder die denselben ersetzende Angabe der Sehne s als bekannt vorausgesetzt werden.

### a. Bahnen müssiger Excentricitüt.

Aus r, und  $r_m$ ,  $(t_m - t_s)$ ,  $2 f_m$  oder s können die Grössen:

$$w_{"}=\sin\,\tfrac{1}{4}\,g_{"}^{2}\,\mathrm{und}\,\,\eta_{"},$$

nach den Formeln 26 (pag. 89) berechnet und daher für die folgenden Entwicklungen als bekannt angenommen werden.

Die Gleichungen 25) und 26) (pag. 57) geben für die beiden Orte die Relationen:

$$\sin \frac{1}{2} v, \quad \sqrt{\frac{r_{i}}{a}} = \sin \frac{1}{2} E, \quad \sqrt{1 + e} = \sin \frac{1}{2} E, \quad (\cos \frac{1}{4} \varphi + \sin \frac{1}{2} \varphi) 
\cos \frac{1}{2} v, \quad \sqrt{\frac{r_{i}}{a}} = \cos \frac{1}{2} E, \quad \sqrt{1 - e} = \cos \frac{1}{2} E, \quad (\cos \frac{1}{2} \varphi - \sin \frac{1}{2} \varphi) 
\sin \frac{1}{2} v_{m} \quad \sqrt{\frac{r_{m}}{a}} = \sin \frac{1}{2} E_{m} \sqrt{1 + e} = \sin \frac{1}{2} E_{m} \quad (\cos \frac{1}{2} \varphi + \sin \frac{1}{2} \varphi) 
\cos \frac{1}{2} v_{m} \quad \sqrt{\frac{r_{m}}{a}} = \cos \frac{1}{2} E_{m} \sqrt{1 - e} = \cos \frac{1}{2} E_{m} \quad (\cos \frac{1}{2} \varphi - \sin \frac{1}{2} \varphi),$$

aus welchen vier andere dadurch abgeleitet werden sollen, dass man die vorstehenden vier Gleichungen der Reihe nach mit zweckmässig gewählten Factoren multiplicirt und die Producte addirt. Den vier verschiedenen Fällen entsprechend, wird man als Factoren wählen:

in welchen Ausdrücken:

$$\left. \begin{array}{l} F_{n} = \frac{1}{2} \left( v_{m} + v_{r} \right) \\ f_{n} = \frac{1}{2} \left( v_{m} - v_{r} \right) \\ g_{n} = \frac{1}{2} \left( E_{m} - E_{r} \right), \end{array} \right\}$$
 10)

gesetzt ist; überdies soll:

$$G_{"}=\frac{1}{2}(E_{"}+E_{"}),$$
 11)

eingeführt werden. Es ist also:

$$\frac{1}{2} E_{n} = \frac{1}{2} G_{n} - \frac{1}{2} g_{n}$$

$$\frac{1}{2} E_{m} = \frac{1}{2} G_{n} + \frac{1}{2} g_{n}.$$

Bevor jedoch das Resultat der Transformation angesetzt wird, sind noch zwei Reductionen auszuführen, die im Verlaufe der Rechnungen sich nothwendig erweisen werden. Als Factoren erscheinen nämlich die Grössen:

$$V_{\frac{\overline{r}_{,,,}}{a}}^{\overline{r}_{,,,}} - V_{\frac{\overline{r}_{,,}}{a}}^{\overline{r}_{,,}}, \qquad V_{\frac{\overline{r}_{,,,}}{a}}^{\overline{r}_{,,,}} + V_{\frac{\overline{r}_{,,,}}{a}}^{\overline{r}_{,,,}}$$

welche sich aber durch den bereits (pag. 83) eingeführten Hilfswinkel  $\omega$  in sehr bequeme logarithmische Formen überführen lassen. Setzt man nämlich:

$$\operatorname{tg} (45^{\circ} + \omega_{n}) = \sqrt[4]{\frac{r_{m}}{r_{*}}},$$
 12)

so wird:

$$\sqrt{\frac{r_{m}}{a}} - \sqrt{\frac{r_{r}}{a}} = \sqrt{\frac{r_{r}r_{m}}{a}} \left\{ \sqrt{\frac{r_{m}}{r_{r}}} - \sqrt{\frac{r_{r}}{r_{m}}} \right\} =$$

$$= \sqrt{\frac{r_{r}r_{m}}{a}} \left\{ \text{tg } (45^{\circ} + \omega_{n}) - \cot g (45^{\circ} + \omega_{n}) \right\} = 2 \sqrt{\frac{r_{r}r_{m}}{a}} \text{ tg } 2 \omega_{n}$$

$$\sqrt{\frac{r_{m}}{a}} + \sqrt{\frac{r_{r}}{a}} = \sqrt{\frac{r_{r}r_{m}}{a}} \left\{ \sqrt{\frac{r_{m}}{r_{r}}} + \sqrt{\frac{r_{r}}{r_{m}}} \right\} =$$

$$= \sqrt{\frac{r_{r}r_{m}}{a}} \left\{ \text{tg } (45^{\circ} + \omega_{n}) + \cot g (45^{\circ} + \omega_{n}) \right\} = \frac{2}{\cos 2 \omega_{n}} \sqrt{\frac{r_{r}r_{m}}{a}}.$$

Multiplicirt man nun die Gleichungen 8) der Reihe nach mit den Factoren der ersten Gruppe in 9), addirt die Resultate und macht von der ersten Relation in 13) Gebrauch, so wird man, unter der Erwägung, dass:

cos 
$$(\frac{1}{2}F_{n} - \frac{1}{2}G_{n} - g_{n}) - \cos(\frac{1}{2}F_{n} - \frac{1}{2}G_{n} + g_{n}) = 2 \sin \frac{1}{2}(F_{n} - G_{n}) \sin g_{n}$$
, ist, die Gleichung:

$$\cos \frac{1}{2} (f_{"} + g_{"}) \text{ tg 2 } \omega_{"} = \cos \frac{1}{2} \varphi \sin g_{"} \sin \frac{1}{2} (F_{"} - G_{"}) \sqrt[4]{\frac{a a}{r, r_{"}}},$$

erhalten. Verfährt man ähnlich mit den übrigen Gruppen, so erhält man leicht die folgenden Gleichungen:

$$\gamma^{2} = \sqrt[4]{\frac{a \ a}{r_{r} r_{m}}} \sin g_{m}$$

$$\sin \frac{1}{2} (F_{n} - G_{n}) \cos \frac{1}{2} \varphi \gamma^{2} = \cos \frac{1}{2} (f_{n} + g_{n}) \operatorname{tg} 2 \omega_{n}$$

$$\cos \frac{1}{2} (F_{n} - G_{n}) \cos \frac{1}{2} \varphi \gamma^{2} = \sin \frac{1}{2} (f_{n} + g_{n}) \operatorname{sec} 2 \omega_{n}$$

$$\sin \frac{1}{2} (F_{n} + G_{n}) \sin \frac{1}{2} \varphi \gamma^{2} = \cos \frac{1}{2} (f_{n} - g_{n}) \operatorname{tg} 2 \omega_{n}$$

$$\cos \frac{1}{2} (F_{n} + G_{n}) \sin \frac{1}{2} \varphi \gamma^{2} = \sin \frac{1}{2} (f_{n} - g_{n}) \operatorname{sec} 2 \omega_{n}.$$

Es ist ersichtlich, dass man aus diesen vier Gleichungen sicher und unzweideutig  $F_n$ ,  $G_n$  und  $\varphi$  bestimmt, denn  $\cos \frac{1}{4} \varphi \gamma^2$  und  $\sin \frac{1}{4} \varphi \gamma^2$  müssen nothwendig positiv sein, so dass die Quadranten, in denen  $\frac{1}{4} (F_n - G_n)$  und  $\frac{1}{4} (F_n + G_n)$  zu nehmen sind, nicht zweifelhaft sein können. Die Division der zweiten Gleichung in die erste führt zur Kenntnis von  $\frac{1}{4} (F_n - G_n)$ , die der vierten in die dritte von  $\frac{1}{4} (F_n + G_n)$ ; dann bestimmt man in bekannter Weise die Ausdrücke:

$$\gamma^2 \cos \frac{1}{2} \varphi \text{ und } \gamma^2 \sin \frac{1}{2} \varphi;$$

deren Division zur Kenntnis des Werthes  $\varphi$  führt. Den Werth für  $\gamma^2$  kann man zweckmässig zur Prüfung der ausgeführten Rechnung verwenden; es ist nach Gleichung 17) (pag. 84):

$$\frac{1}{a} = \left(\frac{2 \eta_n \sin g_n \cos f_n}{\tau_n}\right)^2 r_n r_m;$$

hierbei ist  $\tau_n = k (t_m - t_n)$  angenommen. Aus dieser Relation leitet man ab:

$$\sin g_n \frac{\sqrt{a}}{\sqrt[4]{r_r}} = \frac{\tau_n}{2 \eta_n \cos f_n (r_r r_m)^3/4}$$

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Auf pag. 83 ist eine Bestimmung der Grösse m durchgeführt worden, deren man zur Ermittlung von  $\eta_n$  und  $g_n$  bedurfte; es war daselbst gesetzt worden:

$$m_{"}=\frac{\tau_{"}^2}{(2\cos f_{"}\sqrt{r_{,}r_{"}})^3}.$$

Demnach ist:

$$\gamma^2 = \frac{\sqrt{2 \, m_n \cos f_n}}{\eta_n}.$$

Man könnte als Probe auch die Relationen:

$$tg \frac{1}{3} v_{r} = tg (45^{\circ} + \frac{1}{2} \varphi) tg \frac{1}{3} E_{r} 
tg \frac{1}{3} v_{m} = tg (45^{\circ} + \frac{1}{3} \varphi) tg \frac{1}{3} E_{m},$$
16)

benützen. Die grosse Halbachse a findet sich aus:

Sin g.

$$a = \frac{\gamma^4}{\sin g^2} \sqrt{r_r r_m} \,. \tag{17}$$

oder auch, indem man zuerst den Parameter (vergl. Gleichung 14) pag. 81) nach:

$$p = \left(\frac{\eta_n \ r_n \ \sin 2 f_n}{\tau_n}\right)^2, \qquad 18)$$

bestimmt:

$$a = \frac{p}{\cos \varphi^2}.$$

Aus a findet sich die bezügliche mittlere siderische Bewegung  $\mu$  durch:

$$\mu = \frac{k}{a^{3/2}}, \quad \log k = 3.550 \text{ 0066},$$
 20)

 $\log k$  ist so angesetzt, dass  $\mu$  in Bogensekunden erhalten wird. Hier wird abermals eine Prüfung erhalten werden können; für die mittleren Anomalien M, und  $M_m$  erhält man:

$$e'' = \frac{\sin \varphi}{\operatorname{arc} 1''}$$

$$M_{"} = E_{"} - e'' \sin E_{"}$$

$$M_{"} = E_{"} - e'' \sin E_{"}$$

Es wird auch sein müssen:

$$\mu = \frac{M_{m} - M_{t}}{t_{m} - t_{t}}.$$

Es sind demnach die Elemente: die mittlere Anomalie zur Zeit einer Epoche, die Excentricität und die mittlere tägliche siderische Bewegung bekannt,  $\Omega$  und i, sowie u, und  $u_m$  wurden durch die Formeln des vorangehenden Kapitels gefunden, das sechste und letzte Element, nämlich den Abstand des Perihels vom Knoten  $\omega$  oder die Länge des Perihels  $\pi$  wird man erhalten durch:

$$\begin{aligned} \omega &= u, -v, = u_m - v_m \\ \pi &= \Omega + \omega. \end{aligned}$$
 23)

Beispiele für die Anwendung der vorstehenden Formeln werden bei der Bahnbestimmung selbst gegeben werden.

## β) Bahnen von nahezu parabolischer Gestalt.

Für die folgende Entwicklung können wie oben:

$$w_n = \sin \frac{1}{4} g_n^2 \text{ und } \eta_n,$$

als gegeben vorausgesetzt werden. Bestimmt man aus sin  $\frac{1}{4} g_n^2$  den Werth cos  $g_n$ , indem man:  $\cos g_n^2 = 1 - \sin g_n^2 = 1 - 4 \sin \frac{1}{4} g_n^2 \cos \frac{1}{4} g_n^2,$ 

setzt und hieraus:

$$\cos g_n = V_1 - 4 w_n (1 - w_n),$$
 24)

ableitet, so gibt die Gleichung 16) pag. 83, wenn der Kürze halber:

$$z = a \sin g_{n}^{2}, \qquad \qquad 25)$$

somit eine Grösse, die unter allen Umständen positiv ist, eingeführt wird, die Relation:

$$2z = r_1 + r_2 - 2\cos g_1 \cos f_2 \sqrt{r_1 r_2}$$
. 26)

Mit Hilfe der Grösse z wird sich der Parameter p leicht bestimmen lassen. Bildet man in den Gleichungen 8) pag. 104 das Product der ersten und vierten Gleichung und subtrahirt hiervon das Product der zweiten und dritten, so findet sich:

$$a \sin g_{\parallel} \sqrt{1 - e^2} = \sqrt{r_{\parallel} r_{\parallel}} \sin f_{\parallel} = \sin g_{\parallel} \sqrt{a} \sqrt{p},$$

woraus mit Rücksicht auf 25) folgt:

$$p = \frac{r_r r_m \sin f_n^2}{z}.$$
 27)

Als Controle findet sich aber auch nach Gleichung 18) (pag. 106):

$$p = \left(\frac{\eta_n r_n r_m \sin z f_n}{\tau_n}\right)^2.$$
 28)

Die folgenden zur Ermittlung der Elemente nöthigen Entwicklungen sind im zweiten Bande pag. 477 ff. aufgenommen; um jedoch alles Zusammengehörige vereinigt vorzuführen, sollen dieselben auch hier behandelt werden.

Nach der bekannten Polargleichung der Kegelschnitte ist:

$$\frac{1}{r_{i}} = \frac{1 + e \cos v_{i}}{p}, \qquad \frac{1}{r_{iii}} = \frac{1 + e \cos v_{iii}}{p};$$
 29)

setzt man wieder wie oben:

$$F_{"}=\frac{1}{2}\langle v,+v_{"}\rangle,$$

so erhält man durch Addition und Subtraction der Gleichungen 29):

$$\frac{1}{r_{,}} - \frac{1}{r_{,m}} = \frac{2e}{p} \sin f_{,m} \sin F_{,m}$$

$$\frac{1}{r_{,}} + \frac{1}{r_{,m}} = \frac{2}{p} + \frac{2e}{p} \cos f_{,m} \cos F_{,m}.$$

Ersetzt man den Parameter in der ersten Gleichung durch die Relation 27) so findet sich:  $2ez \sin F_n = (r_m - r_n) \sin f_n$ .

Multiplicirt man die zweite Gleichung in 30) beiderseits mit r,  $r_m \cos f_n$ , ersetzt im

letzten Gliede cos  $f_n^2$  durch 1 — sin  $f_n^2$  und führt in demselben für sin  $f_n^2$ : p den Werth nach 27) ein, so findet sich:

$$2 e z \cos F_n = - (r_1 + r_m) \cos f_n + \frac{2 (\cos f_n + e \cos F_n)}{p} r_1 r_m.$$
 31)

Nun ist aber nach der Gleichung 8):

$$\cos f_n + e \cos F_n = \frac{p}{\sqrt{r_n r_m}} \cos g_n,$$

somit:

$$2ez \cos F_n = 2 \cos g_n \sqrt{r_r r_m} - (r_r + r_m) \cos f_n.$$
 32)

Man hat demnach zur Berechnung von F und zez die Gleichungen zez und zez benützen; da zez stets positiv ist, so kann in Bezug auf die Wahl des Quadranten für zez niemals eine Unbestimmtheit eintreten. Sind zez und zez berechnet man weiter:

und hat somit die Elemente: Excentricität e, Perihelabstand q, Länge des Perihels n und durch die Rechnungen des vorangehenden Kapitels n0 und n1 gegeben. Die Zeit der Perihelpassage n2 findet sich aus n2, und n3, nach den oben (pag. 75) bereits mitgetheilten Formeln; man wird zu diesem Ende für jede der beiden Anomalien n3, und n5, und n6, und n7, und n7, und n8, und n8, und n9, und n9,

$$\theta = \frac{1-e}{1+e} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v^2 \tag{34}$$

berechnen und mit demselben als Argument aus der Tafel XVIII des zweiten Bandes  $\log P_1$  und  $\log P_3$  entlehnen; dann ist

$$T = t - \frac{q^{3/2}}{V^{\frac{1}{1+\theta}}} \{ P_1 \operatorname{tg} \frac{1}{2} v + P_3 \operatorname{tg} \frac{1}{4} v^3 \}.$$
 35)

Aus v, und v<sub>m</sub> wird für T je ein Werth erhalten; die Übereinstimmung beider innerhalb der Unsicherheit der logarithmischen Rechnung wird eine gute Prüfung für die Richtigkeit der gefundenen Zahlen abgeben. Ein ausführliches Beispiel hierzu findet man unten bei der Durchführung der Bahnbestimmung des Kometen I, 1866.

Man kann übrigens zur Bestimmung von e und v, sich auch anderer sehr einfach abzuleitender Formeln bedienen, welche in der Anwendung kaum weniger bequem sind als die oben mitgetheilten. Die Polargleichung der Kegelschnitte gibt sofort die Relationen:

$$e \cos v_r = \frac{p}{r_r} - 1$$
,  $e \cos v_m = \frac{p}{r_m} - 1$ ;

setzt man nun:

$$v_{m}=v_{r}+2f_{r},$$

so findet sich zur Bestimmung von e und v, aus diesen beiden Gleichungen leicht:

$$e\sin v_{r} = \left(\frac{p}{r_{r}} - 1\right) \cot 2f_{r} - \left(\frac{p}{r_{rr}} - 1\right) \csc 2f_{r}$$

$$e\cos v_{r} = \frac{p}{r_{r}} - 1.$$
36)

## y. Parabolische Bahnen.

Für die Bestimmung parabolischer Bahnelemente hat man in den vorstehenden Formeln überall g = 0 zu setzen; die Bestimmung von  $\eta_n$  und  $g_n$  nach den Formeln des obigen Kapitels b. pag. 81 ist daher nicht nöthig. Die Formeln 31) und 32) werden für diesen Fall ergeben:

$$2z \sin F_{n} = (r_{m} - r_{i}) \sin f_{n}$$

$$2z \cos F_{n} = 2\sqrt{r_{i}} r_{m} - (r_{i} + r_{m}) \cos f_{n}$$

$$q = \frac{r_{i} r_{m} \sin f_{m}^{3}}{2z}.$$
37)

In diesen Formeln ist 2z stets positiv, also die Bestimmung des Quadranten von  $F_n$  unzweifelhaft. Zur Controle kann entweder 2z nach 26) berechnet werden, nämlich:

$$2z = (r_1 + r_{m}) - 2\cos f_n \sqrt{r_1 r_{m}},$$
 38)

oder man bestimmt den Perihelabstand q mittelst der Formeln (vergl. pag. 93):

$$\sin \gamma = \frac{s}{r_r + r_m}$$

$$\eta_m = \frac{1 + 2 \sec \gamma}{3}$$

$$2 q = \left(\frac{\eta_m r_r r_m \sin 2 f}{\tau_m}\right)^2,$$
39)

was, da die Sehne s durch vorangegangene Rechnung gegeben ist, als eine ebenfalls durchgreifende Prüfung erscheint.

Aus  $F_n$  bestimmt man:

$$v_{t} = F_{t} - f_{t}, \quad v_{tt} = F_{t} + f_{t}, \quad 40$$

und wird die Zeit der Perihelpassage mit Hilfe der Barker'schen Tafel (vergl. pag. 59) leicht nach:

$$T = t, -M, q^{3/2} = t_{m} - M_{m} q^{3/2}$$
 41)

finden, wobei die Übereinstimmung der Werthe eine gute Controle für die Rechnung abgibt, die dem Wesen nach schon durch die Prüfungsgleichungen 39) ausgedrückt ist.

Die Bestimmung von q und v, kann leicht in noch anderer Weise vorgenommen werden, wodurch sich die Rechnung fast noch bequemer gestaltet. Die beiden Gleichungen:

$$\frac{\cos\frac{1}{2}v_{r}}{\sqrt{q}}=\frac{1}{\sqrt{r_{r}}},\quad \frac{\cos\frac{1}{2}v_{m}}{\sqrt{q}}=\frac{1}{\sqrt{r_{m}}},\quad .$$

geben, wenn man:

$$\frac{1}{2}v_{"}=\frac{1}{2}v_{r}+f_{"},$$

einführt, sofort:

$$\frac{1}{\sqrt{q}} \sin \frac{1}{2} v_{r} = \frac{\cot g f_{rr}}{\sqrt{r_{r}}} - \frac{\csc f_{rr}}{\sqrt{r_{rr}}}$$

$$\frac{1}{\sqrt{q}} \cos \frac{1}{2} v_{r} = \frac{1}{\sqrt{r_{r}}}.$$

$$42)$$

## 4. Aberration.

Die Erscheinungen der Aberration erklären sich aus dem Umstande, dass die Geschwindigkeit des Lichtes im Verhältnisse zu jener der Bewegung der Himmelskörper nicht unendlich gross ist. Diese Thatsache veranlasst zwei wesentlich verschiedene Phänomene. Vorerst wird ein Beobachter, der auf der Erde alle Bewegungen gemeinschaftlich mit dieser ausführen muss, den Lichtstrahl nicht in seiner wahren Richtung erkennen, weil die beobachtete Richtung durch die relative Bewegung des Lichtstrahles gegen den Beobachter bedingt ist; die durch diese relative Bewegung veranlasste scheinbare Änderung der Richtung des Lichtstrahles bezeichnet man mit dem Namen der Fixsternaberration, zum Unterschiede von dem zweiten Erscheinungscomplexe, der dadurch verursacht wird, dass man den Körper nicht an der Stelle sieht, an welcher er sich zur Zeit der Beobachtung befindet, sondern an einer Stelle, wo er sich befand, als die wahrgenommenen Lichtwellen von demselben ausgingen; man nennt dies die Planeten-Aberration.

Es sollen beide Arten der Aberration gesondert behandelt werden.

#### a. Fixsternaberration.

Die Fixsternaberration ist, wie erwähnt, wesentlich durch die Bewegung bedingt, welche der Beobachter gemeinsam mit der Erde macht; diese ist der Hauptsache nach eine dreifache: 1) die Bewegung der Erde um ihre Achse, 2) um die Sonne und endlich 3) die Bewegung der Erde mit der Sonne; letztere Bewegung muss, als zu wenig erforscht, ausser Acht gelassen werden, wird aber den Ort eines Fixsternes nur um eine constante Grösse beeinflussen. Den mit der Aberration behafteten Ort nennt man den scheinbaren Ort, während die von Aberration befreite Position als die wahre bezeichnet wird.

Stellen  $\frac{dx}{dt}$ ,  $\frac{dy}{dt}$  und  $\frac{dz}{dt}$  die nach den rechtwinkligen Coordinaten zerlegten Geschwindigkeiten vor, mit denen der Beobachtungsort sich im Raume fortbewegt,  $\mu$  den Weg, den das Licht in der Zeiteinheit zurücklegt und  $\alpha$  und  $\delta$  die zugehörigen polaren Coordinaten, welche die Richtung des Lichtstrahles bestimmen, so sind, da der Lichtstrahl in dem zur Fortpflanzungsrichtung entgegengesetzten Sinne wahrgenommen wird, die Coordinaten eines Punktes in der Entfernung  $\mu$ :

$$\xi = -\mu \cos \delta \cos \alpha$$
  
 $\eta = -\mu \cos \delta \sin \alpha$   
 $\zeta = -\mu \sin \delta$ .

Bezeichnet man nun die durch die Aberration veränderten Werthe mit Accenten, so wird sein:

$$\xi' = -\mu' \cos \delta' \cos \alpha'$$

$$\eta' = -\mu' \cos \delta' \sin \alpha'$$

$$\zeta' = -\mu' \sin \delta',$$

oder nach dem Princip der relativen Bewegung:

$$\mu' \cos \delta' \cos \alpha' = \mu \cos \delta \cos \alpha + \frac{dx}{dt}$$

$$\mu' \cos \delta' \sin \alpha' = \mu \cos \delta \sin \alpha + \frac{dy}{dt}$$

$$\mu' \sin \delta' = \mu \sin \delta + \frac{dz}{dt}$$

Es sind aber, wie auf pag. 33 nachgewiesen wurde, die Änderungen der polaren Coordinaten durch diejenigen der rechtwinkligen nach den folgenden Gleichungen bestimmt, welche übrigens dem vorliegenden Falle angepasst sind:

$$d\alpha = \alpha' - \alpha = -\frac{\sin \alpha \sec \delta}{\mu} \frac{dx}{dt} + \frac{\cos \alpha \sec \delta}{\mu} \frac{dy}{dt}$$

$$d\delta = \delta' - \delta = -\frac{\cos \alpha \sin \delta}{\mu} \frac{dx}{dt} - \frac{\sin \alpha \sin \delta}{\mu} \frac{dy}{dt} + \frac{\cos \delta}{\mu} \frac{dz}{dt}.$$

Hieraus ergeben sich, sobald die Ausdrücke  $\frac{dx}{dt}$ ,  $\frac{dy}{dt}$  und  $\frac{dz}{dt}$  bekannt sind, unmittelbar die Werthe für die Aberration.

Setzt man für diese Differentiale die durch die tägliche Bewegung der Erde um ihre Achse bewirkten Änderungen ein, so erhält man nach den obigen Formeln die Wirkung der täglichen Aberration auf den Ort der Gestirne. Führt man dagegen in denselben die Bewegung der Erde in ihrer Bahn um die Sonne ein, so erhält man durch die obigen Gleichungen den Betrag der jährlichen Aberration.

## a. Die tägliche Aberration.

Wiewohl bei Bahnbestimmungen die Beobachtungen niemals wegen der täglichen Aberration zu corrigiren sind, so soll dieselbe doch der Vollständigkeit halber hier in Betracht gezogen werden. Nimmt man den Äquator als Fundamentalebene an, ist h der Abstand des Beobachtungsortes vom Erdmittelpunkte,  $\phi'$  die geocentrische Polhöhe,  $\theta$  die Ortssternzeit, so sind die Coordinaten des Beobachtungsortes und deren Differentiale nach der Zeit bestimmt durch:

$$x = h \cos \varphi' \cos \theta, \qquad \frac{dx}{dt} = -h \cos \varphi' \sin \theta \frac{d\theta}{dt}$$

$$y = h \cos \varphi' \sin \theta, \qquad \frac{dy}{dt} = -h \sin \varphi' \cos \theta \frac{d\theta}{dt}$$

$$z = h \sin \varphi', \qquad \frac{dz}{dt} = 0.$$

Setzt man diese Werthe in die obigen Formeln ein und der Kürze halber:

$$c=\frac{h}{\mu}\,\frac{d\theta}{dt},\qquad \qquad 2)$$

so wird die durch die tägliche Aberration bewirkte Änderung des Ortes des Himmelskörpers, wenn c durch den numerischen Werth ausgedrückt wird, sein:

$$\alpha' - \alpha = o''_{322} \cos \varphi \cos (\theta - \alpha) \sec \delta 
\delta' - \delta = o''_{322} \cos \varphi \sin (\theta - \alpha) \sin \delta.$$
3)

Über den numerischen Werth der Constante c wäre folgendes zu erwähnen: Nach Nyrén (vergl. pag. 114) legt das Licht die Wegeinheit (Erdbahnhalbmesser) in 498<sup>3</sup>65

zurück, demnach ist in den obigen Formeln für h eigentlich  $k \sin \pi$  einzusetzen, wobei dann h der Einheit gleich angenommen ist, da in der That das Produkt der Abplattung in die tägliche Aberration übergangen werden kann. Der numerische Werth von  $\frac{d\theta}{dt}$  ist bereits oben (pag. 25) als Factor f angegeben worden. Setzt man für die Sonnenparallaxe den Newcomb'schen Werth, so ist:

$$c = 498^{5}65 \times \sin 8''848 \times f \times 15.$$

Die Multiplication mit 15 erklärt sich daraus, dass als Zeiteinheit die Zeitsekunde oder 15 Bogensekunden angenommen werden.

## β. Die jährliche Aberration.

Nimmt man den Äquator als Fundamentalebene an, so sind, wenn man mit  $\odot$  die Sonnenlänge, mit R die Entfernung der Sonne von der Erde und mit  $\varepsilon$  die Schiefe der Ekliptik bezeichnet, die rechtwinkligen heliocentrischen Coordinaten der Erde mit Vernachlässigung der Sonnenbreiten:

$$egin{aligned} x &= -R\cos\odot \ y &= -R\sin\odot\cos\epsilon \ z &= -R\sin\odot\sin\epsilon. \end{aligned}$$

Würde man die Ekliptik als Fundamentalebene annehmen, so wäre  $\varepsilon$  der Null gleich zu setzen, von welcher Bemerkung bei Ableitung der Formel 20) (pag. 120) Gebrauch gemacht wird.

Nennt man v die wahre Anomalie der Sonne,  $\pi'$  die Länge des Perigäums, die als Constante vorausgesetzt wird, so ist, da die Sonnenbreite = 0 angenommen wird:

$$0 = \pi' + v$$

$$\frac{d0}{dt} = \frac{dv}{dt},$$

und demnach:

$$\frac{dx}{dt} = -\cos \circ \frac{dR}{dt} + R\sin \circ \frac{dv}{dt}$$

$$\frac{dy}{dt} = -\sin \circ \cos \varepsilon \frac{dR}{dt} - R\cos \circ \cos \varepsilon \frac{dv}{dt}$$

$$\frac{dz}{dt} = -\sin \circ \sin \varepsilon \frac{dR}{dt} - R\cos \circ \sin \varepsilon \frac{dv}{dt}.$$
4)

Um nun  $\frac{dR}{dt}$  und  $\frac{dv}{dt}$  von der grossen Achse der Erdbahn oder vielmehr von ihrer täglichen mittlern siderischen Bewegung und dem Orte in der Bahn abhängig zu machen, müssen dv und dR als Functionen von dM dargestellt werden. Die bekannte Gleichung:

$$r^2dv = k V_1 + m V_p dt,$$

gibt in Verbindung mit dem Differentiationsresultate der Gleichung:

$$M = M_0 + \mu t = M_0 + \frac{k \sqrt{1+m}}{a^{3/2}} t$$

die Relation:

$$dv = \frac{a^2 \cos \varphi}{r^2} dM.$$
 5)

Die Differentiation von:

$$r = \frac{p}{1 + e \cos p}$$

lässt finden:

$$dr = \frac{r^2}{p} e \sin v \, dv = a \operatorname{tg} \varphi \sin v \, dM.$$
 6)

Die Formeln 5) und 6) für den vorliegenden Fall (a = 1) übertragen, ergeben:

$$\frac{dv}{dt} = \frac{\cos \varphi}{R^2} \frac{dM}{dt}$$

$$\frac{dR}{dt} = \operatorname{tg} \varphi \sin v \frac{dM}{dt}.$$

Setzt man die eben gefundenen Ausdrücke in die früher aufgestellten Relationen 4) ein und bedenkt, dass nach:

$$R = \frac{p}{1 + \epsilon \cos p},$$

sich leicht findet:

$$\frac{\cos \varphi^2}{R} = 1 + \sin \varphi \cos v,$$

so wird man für die Geschwindigkeiten haben:

$$\begin{split} \frac{dx}{dt} &= \frac{1}{\cos \varphi} \frac{dM}{dt} \left\{ \sin \odot + \sin \varphi \sin \pi' \right\} \\ \frac{dy}{dt} &= -\frac{1}{\cos \varphi} \frac{dM}{dt} \cos \varepsilon \left\{ \cos \odot + \sin \varphi \cos \pi' \right\} \\ \frac{dz}{dt} &= -\frac{1}{\cos \varphi} \frac{dM}{dt} \sin \varepsilon \left\{ \cos \odot + \sin \varphi \cos \pi' \right\}. \end{split}$$

Diese Werthe sind nun in die Gleichungen 1) (pag. 111) einzusetzen, da aber diese als gemeinschaftlichen Factor  $\frac{1}{\mu}$  enthalten, so kann man mit letzterem auch die übrigen als gemeinschaftliche Factoren auftretenden Grössen zweckmässig vereinigen; setzt man noch zur Abkürzung:

$$\nu = \frac{1}{\mu \cos \varphi} \frac{dM}{dt},$$

so erhält man:

$$\alpha' - \alpha = -\nu \left\{ \sin \odot \sin \alpha + \cos \odot \cos \alpha \cos \epsilon \right\} \sec \delta$$

$$-\sin \varphi \nu \left\{ \sin \alpha' \sin \alpha + \cos \alpha' \cos \alpha \cos \epsilon \right\} \sec \delta$$

$$\delta' - \delta = \nu \left\{ \cos \odot \left( \sin \alpha \sin \delta \cos \epsilon - \cos \delta \sin \epsilon \right) - \sin \odot \cos \alpha \sin \delta \right\}$$

$$+ \sin \varphi \nu \left\{ \cos \alpha' \left( \sin \alpha \sin \delta \cos \epsilon - \cos \delta \sin \epsilon \right) - \sin \alpha' \cos \alpha \sin \delta \right\}.$$

Die Grösse v kann auf zweifache Weise ermittelt werden, entweder durch geeignete Beobachtungen der Fixsterne, wodurch dieselbe unmittelbar bekannt wird, oder durch directe Bestimmung der Lichtgeschwindigkeit  $\mu$  in Verbindung mit den bekannten Bahnelementen der Erde.

Nyrén (Die Polhöhe von Pulkowa. Mémoires de l'acad. imp. des sciences de St. Pétersbourg) hat durch sorgfältige Discussion mehrer Beobachtungsreihen, die wohl zu den genauesten bisher angestellten gezählt werden müssen,

$$v = 20''481 \pm 0''008$$

gefunden. Um aus diesem Werthe  $\mu$  berechnen zu können, entlehne ich aus Le-Verrier's Sonnentafeln:

die mittlere tägliche siderische Bewegung der Erde = 59'8"193

die Excentricität der Erdbahn in Bogenmass:  $\frac{e}{\text{arc }1''} = 3459''28$ .

Danach findet sich die Zeit (in Sekunden), welche das Licht braucht, um die Entfernung 1 zu durcheilen:

Lichtzeit = 
$$\nu \frac{\cos \varphi}{dM}$$
 86400 = 498865.

Diese letztere Zahl währe noch um o<sup>5</sup>14 zu vermindern, wenn man auf die Verzögerung der Fortpflanzungsgeschwindigkeit des Lichtes in unserer Atmosphäre Rücksicht nehmen wollte; diese die Beobachtungen nicht merklich beeinflussende Correction werde ich in der Folge nicht weiter beachten.

De lambre hat nach der zweiten Methode direct die Lichtzeit aus den Verfinsterungen der Jupitersatelliten berechnet und für dieselbe 493°15 gefunden, während Glasenapp aus neueren Beobachtungen den wesentlich abweichenden Werth 500°8\*) erhält. Es ist sehr schwer, die gegenseitige Genauigkeit dieser beiden Resultate abzuwägen, da die wahrscheinliche Unsicherheit, die dem Delambre'schen Werthe anhaftet, nicht bekannt ist; doch wird man gewiss nicht fehl gehen, wenn man dem Glasenapp'schen den Vorzug gibt und demselben das doppelte Gewicht ertheilt; dann findet sich die Lichtzeit aus beiden Angaben:

Lichtzeit (aus Jupitersatellitenverfinsterungen) = 498<sup>s</sup>25,

mit der aus der Aberrationsconstante abgeleiteten gut übereinstimmend. Doch wird man dem früher angegebenen Werthe 498<sup>3</sup>65 den Vorzug geben, da derselbe aus wesentlich genaueren Beobachtungen abgeleitet wurde, und der hier und da gemachte Einwurf, dass die durch obige Formel hergestellte Verbindung der Aberrationsconstante und der Lichtzeit nicht hinlänglich begründet sei, hinfällig ist. Aus dem obigen Mittelwerthe für die Lichtzeit würde für die Aberrationsconstante der Werth 20"465 resultiren; doch ist diese nahe Übereinstimmung mit dem Nyrén'schen Werthe nur zufällig, eine wesentlich andere Gewichtsvertheilung zwischen dem Delambre'schen und Glasenapp'schen Werthe würde dieselbe sofort minder günstig gestalten.

Der constante Factor  $\nu \sin \varphi$  findet sich aus den obigen Angaben unter Annahme des Werthes von Nyrén:

$$\nu\sin\varphi=o''343.$$

Wie man sieht, ist der Coëfficient  $\nu \sin \varphi$  sehr klein und wird gewöhnlich in den Aberrationsformeln ganz weggelassen, was bei Fixsternen mit um so grösserer Berechtigung geschehen kann, als für einen bestimmten Stern (wofern man von den kleinen Veränderungen absieht, welche die Grössen  $\alpha$ ,  $\delta$ ,  $\varepsilon$  und  $\pi'$  mit der Zeit erfahren, und die übrigens nur unmerkliche Glieder zweiter Ordnung veranlassen)

<sup>\*)</sup> Diese Zahl ist Gill's Mittheilung über die Marsparallaxe (Monthly notices Vol. XLI, pag. 324) entlehnt; Winnecke theilt mir aus Glasenapp's Magisterschrift die Zahl 497°46 ± 1.08, die aber nach demselben auf 497°44 richtig zu stellen ist.

dieses zweite Glied der Aberration constant wird, also dem Orte desselben anhaftet; will man aber einen gegebenen Ort vollständig von der Aberration befreien, wie dies z. B. bei Bahnbestimmungen gefordert wird, so wäre dieses zweite Glied zu berücksichtigen; doch ist dasselbe so klein, dass man es wol auch ganz übergehen kann.

Die Berechnung des ersten Gliedes der Aberration nach den Formeln 8) (pag. 113) wird durch die Hilfsmittel, welche die Ephemeridensammlungen gewähren, wesentlich erleichtert. Setzt man nämlich:

$$\begin{array}{ccc}
 -\nu \cos \odot \cos \varepsilon = h \sin H = C \\
 -\nu \sin \odot &= h \cos H = D \\
 h \sin H \operatorname{tg} \varepsilon = i,
\end{array}$$

so kann man den ersten Theil der Aberration berechnen nach:

$$(\alpha' - \alpha)_{\rm I} = h \sin (H + \alpha) \sec \delta = cC + dD$$

$$(\delta' - \delta)_{\rm I} = h \cos (H + \alpha) \sin \delta + i \cos \delta = c'C + d'D$$

$$c = \cos \alpha \sec \delta \qquad c' = \cos \delta \csc \epsilon - \sin \delta \sin \alpha$$

$$d = \sin \alpha \sec \delta \qquad d' = \sin \delta \cos \alpha.$$

Die Hilfsgrössen h, H und i einerseits und die Grössen C und D andrerseits sind nur von der Zeit abhängig, können daher leicht mit diesem Argument in die Ephemeriden aufgenommen werden und finden sich auch in denselben mitgetheilt; die ersteren wird man mit Vortheil benützen, wenn die Aberration für einen oder wenige Orte berechnet werden soll; hat man aber für einen gegebenen Stern, für den die Grössen c, d, c' und d' constant sind, eine Ephemeride zu berechnen, so wird es wesentlich bequemer sein, die Hilfsgrössen C und D zu benützen.

Will man aber den vollständigen Ausdruck für die Aberration berechnen, so bedürfen die Gleichungen 10) noch der Hinzufügung der zweiten Glieder der Aberration. Setzt man nämlich:

$$\begin{array}{lll} -\nu \sin \varphi \cos \pi' \cos \varepsilon = h_{\rm o} \sin H_{\rm o} = C_{\rm o} \\ -\nu \sin \varphi \sin \pi' &= h_{\rm o} \cos H_{\rm o} = D_{\rm o} \\ -\nu \sin \varphi \cos \pi' \sin \varepsilon = i_{\rm o}, \end{array} \right\} \quad \ \ \, _{\rm II})$$

so wird für den zweiten Theil der Aberration resultiren:

$$\begin{array}{ll} (\alpha'-\alpha)_{\rm II}=\hbar_{\rm o}\sin{(H_{\rm o}+\alpha)}\,\sec{\delta} & =c\;C_{\rm o}+d\;D_{\rm o}\\ (\delta'-\delta)_{\rm II}=\hbar_{\rm o}\cos{(H_{\rm o}+\alpha)}\,\sin{\delta}+i_{\rm o}\cos{\delta}=c'C_{\rm o}+d'D_{\rm o}. \end{array} \right\} \quad \ \ \dot{}^{\rm 1'2a)}$$

Nimmt man nach Le-Verrier für die durch die Aberration verminderte Länge des Perigäums der Sonne den Werth:

$$\pi' = 280^{\circ}21'21'' + 61''70 (t_0 - 1850),$$

an, so wird in den Formeln 12a) einzuführen sein:

Es lässt sich aber auch, ohne die Rechnung der Aberration irgendwie zu compliciren, der vollständige Einfluss derselben berechnen und muss als besonders wünschenswerth bezeichnet werden, dass dem entsprechend die Angaben der Ephemeriden in Zukunft abgeändert würden\*). Setzt man nämlich unmittelbar:

in welchen Gleichungen aber die Hilfsgrössen h, H, i, C und D eine gegen früher abgeänderte Bedeutung haben, so ist der vollständige Ausdruck der Aberration:

$$\begin{aligned} &(\alpha'-\alpha)=h\sin{(H+\alpha)}\sec{\delta} &=cC+dD\\ &(\delta'-\delta)=h\cos{(H+\alpha)}\sin{\delta}+i\cos{\delta}=c'C+d'D. \end{aligned}$$

Die Grössen h, H, i, C und D können leicht in Tafeln gebracht werden, die weiter unten ausführlich zur Erläuterung kommen werden; hier sollen vorerst jene Transformationen angeführt werden, deren man sich bedienen kann, um diese Hilfsgrössen ausschliesslich von einer mit der Zeit proportional veränderlichen Grösse, nämlich der mittleren Länge der Sonne, welche später als Argument I eingeführt wird, abhängig zu machen. Die wahre Länge der Sonne  $\odot$ , die Excentricität  $e = \sin \varphi$ , die Länge des Perigäums  $\pi'$  und die Schiefe der Ekliptik  $\epsilon$ , sind mit Rücksicht auf die ersten Potenzen der Veränderungen der letzteren drei Grössen mit der Zeit und von den Störungen, deren Produkte in die Aberration unmerklich sind, abgesehen, in Le-Verrier's Sonnentafeln auf die Form

$$I = L_{0} + L_{1} t + L_{2} t^{2}$$

$$e = e_{0} + e_{1} t$$

$$\pi' = \pi'_{0} + \pi_{1}' t$$

$$\varepsilon = \varepsilon_{0} + \varepsilon_{1} t$$

$$0 = I + (f_{1} + f_{1}' t) \sin (I - \pi') + (f_{2} + f_{2}' t) \sin 2 (I - \pi')$$

$$+ (f_{3} + f_{3}' t) \sin 3 (I - \pi') + \dots,$$

gebracht, wobei die Indices von f den Hinweis auf die Potenz von e enthalten; es soll nirgend über Grössen dritter Ordnung der Excentricität hinausgegangen werden. Setzt man:

Erinnert man sich der bekannten Formeln:

$$sin a sin b = \frac{1}{2} cos (a - b) - \frac{1}{2} cos (a + b) 
sin a cos b = \frac{1}{2} sin (a + b) + \frac{1}{2} sin (a - b) 
cos a sin b = \frac{1}{2} sin (a + b) - \frac{1}{2} sin (a - b) 
cos a cos b = \frac{1}{2} cos (a + b) + \frac{1}{2} cos (a - b),$$

<sup>\*)</sup> Das gegen diese Abänderung zu erhebende Bedenken, dass die vorhandenen Sternkataloge in ihren Positionen bereits das dem Wesen nach constante Glied enthielten, ist nicht wesentlich, indem, falls man darauf Rücksicht nehmen wollte, dies leicht mit Hinzuziehung einer Tafel bei der Reduction auf ein bestimmtes System, von dem später die Rede sein wird, ohne wesentliche Mehrarbeit geleistet werden kann.

von denen in der Folge mehrfach Gebrauch gemacht wird, so wird zunächst:

$$F^{2} = \frac{1}{2} F_{1}^{2} + F_{1} F_{2} \cos (I - \pi') - \frac{1}{2} F_{1}^{2} \cos 2 (I - \pi') - F_{1} F_{2} \cos 3 (I - \pi')$$

$$F^{3} = \frac{3}{4} F_{1}^{3} \sin (I - \pi') - \frac{1}{4} F_{1}^{3} \sin 3 (I - \pi'),$$

oder:

$$\cos \odot = (\mathbf{I} - \frac{1}{4} F_1^2) \cos \mathbf{I} - \{\frac{1}{2} F_1 + \frac{1}{4} F_1 F_2 - \frac{1}{16} F_1^3\} \cos \pi' + \{\frac{1}{2} F_1 - \frac{1}{4} F_1 F_2 - \frac{1}{16} F_1^3\} \cos (2 \mathbf{I} - \pi') + \{\frac{1}{2} F_2 + \frac{1}{8} F_1^2\} \cos (3 \mathbf{I} - 2 \pi') - \{\frac{1}{2} F_2 - \frac{1}{8} F_1^2\} \cos (2 \pi' - \mathbf{I}) + \{\frac{1}{4} F_1 F_2 + \frac{1}{48} F_1^3 + \frac{1}{2} F_3\} \cos (4 \mathbf{I} - 3 \pi') + \{\frac{1}{4} F_1 F_2 - \frac{1}{48} F_1^3 - \frac{1}{2} F_3\} \cos (3 \pi' - 2 \mathbf{I}).$$

Für sin ⊙ findet man ganz denselben Ausdruck, nur ist überall statt der Cosinusfunction die Sinusfunction einzusetzen.

Entwickelt man nun nach Potenzen der Zeit, so findet sich leicht, wenn man die Glieder zweiter Ordnung fortlässt:

$$\begin{aligned} \cos \odot &= \{ \mathbf{1} - \frac{1}{4} f_1^2 - \frac{1}{2} f_1 f_1' t \} \cos \mathbf{I} \\ &+ \{ -\frac{1}{2} f_1 - \frac{1}{4} f_1 f_2 + \frac{1}{16} f_1^3 + [ -\frac{1}{2} f_1' - \frac{1}{4} f_1 f_2' - \frac{1}{4} f_2 f_1' + \frac{3}{16} f_1^2 f_1' ] t \} \\ &\{ \cos \pi_0' - \pi_1' t \sin \pi_0' \} + \\ &+ \{ \frac{1}{2} f_1 - \frac{1}{4} f_1 f_2 - \frac{1}{16} f_1^3 + [ \frac{1}{2} f_1' - \frac{1}{4} f_1 f_2' - \frac{1}{4} f_2 f_1' - \frac{3}{16} f_1^2 f_1' ] t \} \\ &\{ \cos \pi_0' \cos 2\mathbf{I} + \sin \pi_0' \sin 2\mathbf{I} - \pi_1' t \sin \pi_0' \cos 2\mathbf{I} + \pi_1' t \cos \pi_0' \sin 2\mathbf{I} \} + \\ &+ \{ \frac{1}{2} f_2 + \frac{1}{8} f_1^2 + [ \frac{1}{2} f_2' + \frac{1}{4} f_1 f_1' ] t \} \{ \cos 2\pi_0' \cos 3\mathbf{I} + \sin 2\pi_0' \sin 3\mathbf{I} - \\ &- 2\pi_1' t \sin 2\pi_0' \cos 3\mathbf{I} + 2\pi_1' t \cos 2\pi_0' \sin 3\mathbf{I} \} - \\ &- \{ \frac{1}{2} f_2 - \frac{1}{8} f_1^2 + [ \frac{1}{2} f_2' - \frac{1}{4} f_1 f_1' ] t \} \{ \cos 2\pi_0' \cos \mathbf{I} + \sin 2\pi_0' \sin \mathbf{I} - \\ &- 2\pi_1' t \sin 2\pi_0' \cos \mathbf{I} + 2\pi_1' t \cos 2\pi_0' \sin \mathbf{I} \} + \\ &+ \{ \frac{1}{4} f_1 f_2 + \frac{1}{48} f_1^3 + \frac{1}{2} f_3 + [ \frac{1}{4} f_1 f_2 + \frac{1}{4} f_2 f_1' + \frac{1}{16} f_1^2 f_1' + \frac{1}{2} f_3' ] t \} \\ &\{ \cos 3\pi_0' \cos 4\mathbf{I} + \sin 3\pi_0' \sin 4\mathbf{I} - 3\pi_1' t \sin 3\pi_0' \cos 4\mathbf{I} + \\ &+ 3\pi_1' t \cos 3\pi_0' \sin 4\mathbf{I} \} + \\ &+ \{ \frac{1}{4} f_1 f_2 - \frac{1}{48} f_1^3 - \frac{1}{2} f_3 + [ \frac{1}{4} f_1 f_2' + \frac{1}{4} f_2 f_1' - \frac{1}{16} f_1^2 f_1' - \frac{1}{2} f_3' ] t \} \\ &\{ \cos 3\pi_0' \cos 2\mathbf{I} + \sin 3\pi_0' \sin 2\mathbf{I} - 3\pi_1' t \sin 3\pi_0' \cos 2\mathbf{I} + \\ &+ 3\pi_1' t \cos 3\pi_0' \sin 2\mathbf{I} \}. \end{aligned}$$

Für den Sinus erhält man ganz analoge Ausdrücke, nur werden die zweiten Factoren der Reihe nach die Formen:

sin I

$$\begin{cases} \sin \pi_{0} + \pi_{1}' \ t \cos \pi_{0} \rbrace \\ -\sin \pi_{0}' \cos 2I + \cos \pi_{0}' \sin 2I - \pi_{1}' \ t \cos \pi_{0}' \cos 2I - \pi_{1}' \ t \sin \pi_{0}' \sin 2I \\ -\sin 2\pi_{0}' \cos 3I + \cos 2\pi_{0}' \sin 3I - 2\pi_{1}' \ t \cos 2\pi_{0}' \cos 3I - 2\pi_{1}' \ t \sin 2\pi_{0}' \sin 3I \\ \sin 2\pi_{0}' \cos I - \cos 2\pi_{0}' \sin I + 2\pi_{1}' \ t \cos 2\pi_{0}' \cos I + 2\pi_{1}' \ t \sin 2\pi_{0}' \sin I \\ -\sin 3\pi_{0}' \cos 4I + \cos 3\pi_{0}' \sin 4I - 3\pi_{1}' \ t \cos 3\pi_{0}' \cos 4I - 3\pi_{1}' \ t \sin 3\pi_{0}' \sin 4I \\ \sin 3\pi_{0}' \cos 2I - \cos 3\pi_{0}' \sin I + 3\pi_{1}' \ t \cos 3\pi_{0}' \cos 2I + 3\pi_{1}' \ t \sin 3\pi_{0}' \sin 2I \end{cases}$$

annehmen. Setzt man nach Le-Verrier, indem man mit t die seit dem Jahre 1900 verflossenen julianischen Jahrhunderte bezeichnet:

$$e = + 0.016750 - 0.0000424t$$
  $e = 23^{\circ} 27' 8'' - 47''6t$ 
 $\pi_{0}' = 281^{\circ} 12' 47''$   $\pi_{1}' = + 6170''$ 
 $f_{1} = + 6910''$   $f_{1}' = -17''5$ 
 $f_{2} = + 72''$   $f_{2}' = -0''4$ 
 $f_{3} = + 1''$   $r = 20''481$ 

so findet sich, wenn man alle Glieder mitnimmt, die eine halbe Einheit der vierten Decimale der Bogensekunde erreichen:

Weiter ist:

$$\nu e \cos \pi' = + o'' \circ 667 + o'' \circ \circ 99 t 
\nu e \sin \pi' = - o \cdot 3365 + o \cdot \circ \circ 29 t 
\cos \varepsilon = 9 \cdot 962555 + o \cdot \circ \circ \circ 92 t 
\sin \varepsilon = 9 \cdot 599866 - o \cdot \circ \circ \circ 212 t,$$

wobei die überstrichenen Zahlen Logarithmen sind; 'es ist daher schliesslich:

$$C = h \sin H = -18''7845 \cos I$$

$$-0.0003 \sin I -0.0019 t \cos I$$

$$-0.0612 \cos 2I -0.0091 t \cos 2I$$

$$+0.3086 \sin 2I -0.0026 t \sin 2I$$

$$+0.0054 \cos 3I -0.0001 t \cos 3I$$

$$+0.0002 \sin 3I +0.0004 t \sin 3I$$

$$+0.0001 \cos 4I$$

$$-0.0001 \sin 4I$$

$$D = h \cos H = -0.0003 \cos I$$

$$-20.4747 \sin I$$

$$-0.3364 \cos 2I +0.0099 t \sin 2I$$

$$-0.00667 \sin 2I -0.0099 t \sin 2I$$

$$-0.0024 \cos 3I -0.0004 t \cos 3I$$

$$+0.0001 \cos 4I$$

$$+0.0001 \cos 4I$$

$$+0.0001 \sin 4I$$

$$1 = -8''1491 \cos I$$

$$-0.0265 \cos 2I -0.0039 t \cos 2I$$

$$+0.1339 \sin 2I -0.0011 t \sin 2I$$

$$+0.0023 \cos 3I$$

$$+0.0023 \cos 3I$$

$$+0.0010 \sin 3I +0.0002 t \sin 3I$$

Die Tabulirung dieser Ausdrücke mit dem Argumente I hat nun keine Schwierigkeit und die Tafel X bietet hierzu die geeigneten Hilfsmittel. Dieselbe enthält eine Reihe weiterer Werthe, die für die nächsten Zwecke nicht nöthig sind und später ihre Erklärung finden, hier sollen nur die für die Berechnung der Aberrationscoöfficienten nöthigen Columnen näher erklärt werden.

Die Tafel XA (Jahrestafel) gibt für Januar 0.0 mittlere Greenwicher Zeit der vorgeschriebenen gemeinen Jahre, für Januar 1.0 der Schaltjahre in der dritten, mit IA überschriebenen Columne die von dem constanten Theil der Aberration befreiten, mittleren Sonnenlängen für den Zeitraum 1600 — 2199 nach Le-Verrier's Sonnentafeln. Bezeichnet man mit t die seit der Ausgangsepoche (1900 Januar 0.0 mittlere Greenwicher Zeit) verflossene Zeit in Einheiten des Julianischen Jahres, so hat man nach der genannten Tafel hierfür:

$$279^{\circ} 41' 48''8 + (360^{\circ} + 27''6895) t + 0''000 11073 t^{2}$$

In der Tafel selbst ist aber die gewöhnliche Gradeintheilung nicht beibehalten worden, sondern es erscheint die Peripherie in hundert Theile getheilt, so dass bei der Addition der Jahresargumente mit den Tagesargumenten (Tafel XB) die eventuell auftretenden Hunderter einfach wegzulassen sind. Die Tagestafel Tafel XB gibt in der Columne Ia die für den betreffenden Tag geltenden Correctionen des Jahresargumentes, die stets additiv mit Weglassung der eventuell auftretenden Hunderter anzubringen sind. Man hat hierbei für Schaltjahre besonders auf den Doppeleingang in den Monaten Januar und Februar Acht zu geben. Die so erhaltenen Argumente gelten für  $o^h$ mittlere Greenwicher Zeit des zugehörigen Tages. Will man die Rechnung für Greenwicher Mitternacht oder für einen anderen Normalmeridian für oh oder 12h desselben ausführen, so geben die am Fusse der Jahrestafel (XA) angegebenen Zahlen die an die Argumentwerthe anzubringenden Correctionen, welche man wohl am zweckmässigsten mit dem Jahresargumente vereinigt; um die Rechnung für eine beliebige Epoche durchführen zu können, wozu wol selten das Bedürfnis vorhanden sein wird, wurden am Fusse derselben Tafel die Anderungen der Argumente für jeden Zehntheil des Tages angefügt. Da die diessbezüglichen Rechnungen meist ephemeridenartig geführt werden, so wird es sich empfehlen, das eventuell für die gewählte Epoche corrigirte Jahresargument auf den untern Rand eines Zettels zu schreiben; durch entsprechendes Rücken desselben über das gewünschte Tagesargument wird die nothwendige Addition wesentlich vereinfacht.

Hat man das Argument I den gegebenen Regeln entsprechend gebildet, so gibt die Tafel Xe in den letzten fünf Columnen durch entsprechende Interpolation die Aberrationscoëfficienten C, D, log h, H und i; jede dieser Hauptcolumnen ist in zwei Subcolumnen getheilt, aus der ersten wird der für 1900 geltende Werth erhalten, die zweite gibt dessen Änderung in einem Jahrhundert in Einheiten der letzten Decimale des Hauptwerthes. Die Werthe dieser zweiten Subcolumnen sind also mit:

$$t=\frac{t_0-1900}{100}.$$

zu multipliciren und dieses Product zu den Hauptwerthen zu addiren;  $t_0$  stellt die Jahreszahl des vorgelegten Datums dar. Die Mitnahme der t Glieder wird in Folge ihrer Kleinheit ausserordentlich einfach.

Da in den astronomischen Ephemeriden diese Aberrationscoöfficienten meist von Tag zu Tag mitgetheilt werden, und sowol die Bildung der Argumente als die Interpolation der zugehörigen Werthe so einfach geschieht, wird es sich empfehlen, alle Werthe direct zu berechnen. Es soll für den Anfang des Jahres 1883 eine solche von Tag zu Tag fortschreitende Ephemeride als Beispiel hier durchgeführt werden und zwar für 12<sup>h</sup> mittlere Berliner Zeit. Man schreibt auf den unteren Rand eines Papieres das Jahresargument, welches mit Rücksicht auf die Correctionen am Fusse der Tafel Xa:

 $I_a = 77.726 + 0.127 = 77.853$ 

anzunehmen sein wird, während t den Werth — 0·17 erhält. Rückt man jene Zahl der Reihe nach über die Werthe der Tafel XB vom Januar o angefangen und schreibt das so erhaltene Argument in die zweite Columne des folgenden Schemas, in dessen erster das Datum Aufnahme gefunden hat, so wird man leicht, wenn man die kleinen aus den säcularen Gliedern entstehende Correctionen sofort bei der Interpolation berücksichtigt, erhalten:

1883 12 <sup>h</sup> mittl. Berl. Zeit	Arg. I	$\boldsymbol{C}$	D	$\log h$	$oldsymbol{H}$	i
Januar o	77.853	-3''402 +	20"491	1.31748	350°34′3	— 1"476
1	78 · 1 27	-3.731 +	20.424	1.31725	349 38.8	1.619
2	78-401	-4·059 +	20.349	1.31701	348 43.2	<u> </u>
3	78.674	-4.384 +	20-268	1.31675	347 47.7	1.902
4	78.948	-4·708 +	20.181	1.31646	346 52.0	— 2·043

Man hat zu beachten, dass die hier ermittelten Coëfficienten den vollständigen Betrag der Aberration ergeben, also das sonst vernachlässigte Glied, welches aus dem Producte der Aberration in die Excentricität der Erdbahn entsteht, in sich schliessen.

Zu den Werthen C und D wird man nachträglich, um dieselben in die Ephemeriden aufzunehmen, die vierstelligen Logarithmen aufschlagen, bei  $\log h$  wird man dann auch die fünfte Decimale, bei H die Decimaltheile der Minute, bei i die dritte Decimale der Bogensekunden weglassen dürfen.

Für die Ekliptik werden die Formeln einfacher; setzt man in 8) (pag. 113) statt  $\alpha$  und  $\delta$  die Werthe  $\lambda$  und  $\beta$  und nimmt, wie die Transformation dies fordert,  $\varepsilon = 0$  an, so wird:

wobei aber die geringe säculare Abnahme der Excentricität der Erdbahn nicht berücksichtigt ist, welcher Fehler übrigens selbst für ferne Epochen nicht merklich hervortritt: für die Sonne selbst wird, da man deren Breite der Null gleich setzen kann:

$$\lambda' \odot - \lambda \odot = -20''481 - 0''343 \cos(\pi' - 0). \qquad 21$$

Statt dieser Formel kann man aber leicht aus den obigen für  $v\cos \odot$  und  $v\sin \odot$  (pag. 118) mitgetheilten Werthen, in Verbindung mit der ebenfalls oben angeführten Länge des Sonnenperigäums und deren säcularer Änderung, den folgenden auch die säculare Änderung der Excentricität berücksichtigenden Ausdruck für die Sonnenaberration in Abhängigkeit vom Argumente I erhalten:

$$\lambda'_{\odot} - \lambda_{\odot} = -20''4753 + 0''3364 \sin I - 0''0028 t \sin I - 0.0667 \cos I - 0.0099 t \cos I + 0.0022 \sin 2I + 0.0004 t \sin 2I + 0.0053 \cos 2I - 0.0001 \sin 3I.$$

Die dem vorliegenden Ausdrucke entsprechenden Werthe sind in der Tafel Xamit dem Argumente I in der mit "Aberration" überschriebenen Columne tabulirt; die erste Subcolumne enthält die für 1900 geltenden Werthe, die zweite Subcolumne gibt deren Änderungen in einem Jahrhundert in Einheiten der letzten Decimale des Hauptwerthes, also in Einheiten der dritten Decimale der Bogensekunde. Man hat daher die Werthe dieser zweiten Subcolumne, wenn durch  $t_{\rm o}$  die Jahreszahl des vorgelegten Datums bezeichnet wird, mit:

$$t=\frac{t_0-1900}{100},$$

zu multipliciren und dieses Product zu dem Hauptwerthe zu addiren.

Als Beispiel soll für den Anfang des Jahres 1883 von zehn zu zehn Tagen eine Ephemeride berechnet werden, geltend für o<sup>h</sup> mittlere Berliner Zeit; hierbei ist:

$I_{A} = 77.7$	t = t	t=-0.17,		
$o^h$ mittl. Berl. Zeit	Argument I	Sonnenaberration		
1883 Jan. o	77.716	<u> </u>		
,, 10	80-454	<del> 20·820</del>		
,, 20	83.192	<del> 20·8</del> 04		
<b>,, 3</b> 0	85-930	<del> 20.780</del>		
Febr. 9	88-668	<b>— 20.746.</b>		

Bei der Aufnahme dieser Zahlen in eine Ephemeride kann die dritte Decimale der Bogensekunde fortgelassen werden.

## b. Planetenaberration.

Seien x, y und z die heliocentrischen Coordinaten des Himmelskörpers im Momente, in welchem das Licht denselben verlässt, und die zugehörigen heliocentrischen Erd-Coordinaten X, Y und Z, ferner die letzteren zur Zeit als das Licht zur Erde gelangt,  $X_0$ ,  $Y_0$  und  $Z_0$  und überdies die geocentrischen Coordinaten des Himmelskörpers in Bezug auf diese beiden Erdorte beziehungsweise  $\xi$ ,  $\eta$ ,  $\zeta$ , und  $\xi'$ ,  $\eta'$ ,  $\zeta'$ , so bestehen die Relationen:

$$x = X + \xi = X_0 + \xi'$$
  
 $y = Y + \eta = Y_0 + \eta'$   
 $z = Z + \zeta = Z_0 + \zeta'$ 

Oppolser, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

fasst man die Unterschiede  $X_0 - X$ ,  $Y_0 - Y$ , und  $Z_0 - Z$  als differentielle Grössen auf und schreibt dafür dx, dy und dz, so wird:

$$\xi' = \xi - dx$$

$$\eta' = \eta - dy$$

$$\zeta' = \zeta - dz$$

oder durch Einführung der polaren Coordinaten:

$$\varrho' \cos \alpha' \cos \delta' = \varrho \cos \alpha \cos \delta - dx$$
  
 $\varrho' \sin \alpha' \cos \delta' = \varrho \sin \alpha \cos \delta - dy$   
 $\varrho' \sin \delta' = \varrho \sin \delta - dz$ .

Daraus ergibt sich ganz so, wie dies für die Fixsternaberration ausgeführt worden ist:

$$\alpha' - \alpha = -\frac{1}{\ell} \left\{ -\sin\alpha \sec[\delta dx + \cos\alpha \sec\delta dy] \right\}$$

$$\delta' - \delta = -\frac{1}{\ell} \left\{ -\cos\alpha \sin\delta dx - \sin\alpha \sin\delta dy + \cos\delta dz \right\}.$$

Man kann diese Unterschiede als parallaktische Verschiebung, veranlasst durch die Bewegung der Erde von X, Y, Z nach  $X_{\rm o}$ ,  $Y_{\rm o}$ ,  $Z_{\rm o}$ , auffassen; dx, dy und dz werden je nach der Zeit, welche das Licht braucht, um vom Himmelskörper zum Beobachter zu gelangen, sehr verschieden gross sein; das Zeitintervall (Lichtzeit) mit dt bezeichnet ist aber bestimmt durch:

$$dt=\frac{\varrho}{\mu}$$

in welcher Formel  $\mu$  ebenso wie bei der Fixsternaberration die Fortpflanzungsgeschwindigkeit des Lichtes in der Zeiteinheit bedeutet.

Sind  $\frac{dx}{dt}$ ,  $\frac{dy}{dt}$ ,  $\frac{dz}{dt}$  die Geschwindigkeiten in den Coordinaten, also:  $\frac{dx}{dt}$  dt,  $\frac{dy}{dt}$  dt,  $\frac{dz}{dt}$  dt die in der Zeit dt, welche in diesem Falle durch  $\frac{\varrho}{\mu}$  bestimmt ist, zurückgelegten Strecken, so werden, weil in den Formeln 23):

$$dx = \frac{dx}{dt} \frac{\varrho}{\mu}$$

$$dy = \frac{dy}{dt} \frac{\varrho}{\mu}$$

$$dz = \frac{dz}{dt} \frac{\varrho}{\mu}$$

zu setzen sind, diese sich in:

$$\alpha' - \alpha = -\frac{1}{\mu} \left\{ -\sin \alpha \sec \delta \frac{dx}{dt} + \cos \alpha \sec \delta \frac{dy}{dt} \right\}$$

$$\delta' - \delta = -\frac{1}{\mu} \left\{ -\cos \alpha \sin \delta \frac{dx}{dt} - \sin \alpha \sin \delta \frac{dy}{dt} + \cos \delta \frac{dz}{dt} \right\},$$

transformiren, welche Ausdrücke in der Form denjenigen gleichen (vgl. 1) pag. 111), welche für die Fixsternaberration erhalten wurden, nur dass das Zeichen entgegengesetzt ist, woraus der Schluss folgt: die durch die Planetenaberration bedingte parallaktische Verschiebung ist der Fixsternaberration gleichwerthig, das Vorzeichen aber ist verschieden.

Man kann mit Beziehung auf das eben Abgeleitete drei Methoden angeben, nach welchen man den Ort eines Kometen oder Planeten vom Einflusse der Aberration befreien kann. Nennt man die Zeit der Beobachtung t, die Zeit, zu welcher das Licht vom Himmelskörper ausging, T, so ist:

$$dt = t - T = 498^{5}65 \ \varrho.$$

Für die erste Methode ergibt sich die folgende Vorschrift: Man zieht von der beobachteten Zeit t, dt (Lichtzeit für die Entfernung  $\varrho$ ) ab, dann ist der wahre Ort zur Zeit T identisch mit dem scheinbaren zur Zeit t; denn zur Zeit der Beobachtung kompensirt die Fixsternaberration die Planetenaberration (parallaktische Verschiebung) völlig, so dass die scheinbare Sehlinie parallel der Verbindungslinie des Himmelskörpers und des Erdortes zur Zeit T wird. Diese Methode kann man anwenden, wenn man Beobachtungen mit Ephemeriden, die stets wahre Orte geben, vergleicht; man wird mit Hilfe der Distanz die Lichtzeit berechnen, dieselbe von der Beobachtungszeit abziehen, mit der so corrigirten Zeit den Ephemeridenort interpoliren und diesen mit der Beobachtung vergleichen. Wenn die Distanz des Himmelskörpers bekannt ist, so wird die eben erläuterte Methode die bequemste sein.

Die zweite Methode ist eine unmittelbare Folge der ersten; will man nämlich die Beobachtungszeit t selbst beibehalten und nicht auf die Zeit T zurückgehen, so beachte man, dass alle Änderungen vermöge ihrer Kleinheit linear vorausgesetzt, der wahre Ort zur Zeit t mit dem scheinbaren zur Zeit t+dt identisch ist. Man berechne also mit Hilfe einer Ephemeride die scheinbare Bewegung des Himmelskörpers in der Zeit dt, addire diese zur Beobachtung und hat so den wahren Ort zur Zeit t. Diese Methode ist bei weitem weniger zu empfehlen als die vorangehende und einer Beschränkung deshalb unterworfen, weil dieselbe ausser der Distanz die scheinbare Bewegung als bekannt voraussetzt, während die erste Methode nur die Kenntnis der Distanz erfordert. Man würde sie nur dann mit Vortheil anwenden, wenn die Forderung vorläge, eine Ephemeride zu berechnen, die den scheinbaren und nicht den wahren Ort des Himmelskörpers angibt.

Die dritte Methode endlich, welche mit Vortheil bei ersten Bahnbestimmungen benützt wird, besteht darin, dass man die zur Zeit t beobachteten Coordinaten von der Fixsternaberration vollständig (also mit Berücksichtigung der von der Erdbahnexcentricität abhängigen Glieder) befreit, und die so corrigirte Beobachtung als wahren Ort des Himmelskörpers zur Zeit T, gesehen von dem zur Beobachtungszeit t gehörigen Erdorte, annimmt. Diese Methode eignet sich besonders für erste Bahnbestimmungen, weil der Erdort und die aus demselben abgeleiteten Hilfsgrössen ungeändert bleiben.

# 5. Änderungen der Fundamentalebenen im Raume.

Die Lage der Fundamentalebenen (Äquator und Ekliptik) ist säcularen und periodischen Störungen unterworfen. Die säcularen Änderungen fasst man unter dem Namen der Präcession zusammen, die periodischen werden in den Begriff der Nutation einbezogen. Eine Folge dieser Störungen ist, dass die Lage des Äquinoctialpunktes ebenfalls Änderungen erleidet. Befreit man eine Beobachtung vom Einflusse der Aberration und den periodischen Änderungen der Fundamentalebenen (Nutation), so sagt man, dass diese Beobachtung auf das mittlere Äquinoctium der Zeit der Beobachtung bezogen ist. Durch Anbringen der Präcession kann man die Reduction auf ein beliebiges anderes mittleres Äquinoctium ausführen. Befreit man die auf das scheinbare Äquinoctium bezogene Beobachtung nur von dem Einflusse der Aberration, so ist diese Beobachtung auf das wahre Äquinoctium reducirt.

Die säcularen Veränderungen, welche die Lage der Ekliptik erfährt, sind durch den störenden Einfluss der Planeten des Sonnensystems bedingt; die periodischen Veränderungen, welche durch diesen verursacht werden, bringt man als Störungen in der Breite gesondert in Rechnung, dieselben sind daher von der vorliegenden Untersuchung auszuschliessen. Wählt man eine fixe Ekliptik als Fundamentalebene, so kann man die Lage einer andern Ekliptik durch die Länge des aufsteigenden Knotens  $(\Pi)$  und ihre Neigung  $(\pi)$  gegen die fixe definiren. Den Gleichungen, welche diese beiden Grössen bestimmen, kann man, da, wie schon oben erwähnt, die periodischen Störungen anderweitig in Rechnung gezogen werden, die Form ertheilen:

$$\begin{array}{l}
\operatorname{tg} (\pi) \sin (\Pi) = p_1 \ t + p_2 \ t^2 + p_3 \ t^3 + \cdots \\
\operatorname{tg} (\pi) \cos (\Pi) = q_1 \ t + q_2 \ t^2 + q_3 \ t^3 + \cdots
\end{array} \right\} \quad \text{1a}$$

Zählt man die Zeit in Einheiten des julianischen Jahrhunderts = 36525 mittlere Sonnentage von der Epoche 1850,0, so hat man nach Le-Verrier's Sonnentafeln (Annales de l'observatoire de Paris IV pag. 49 und 50) mit Rücksicht auf die in demselben Bande pag. 96 gegebenen Massencorrectionen ( $\nu' = + 0.004$ ,  $\nu''' = -0.105$ ) anzunehmen\*):

$$p_1 = + 5''841$$
,  $p_2 = + 0''1964$ ,  $p_3 = -0''00023$   
 $q_1 = -47''594$ ,  $q_2 = + 0''0568$ ,  $q_3 = + 0''00054$ .

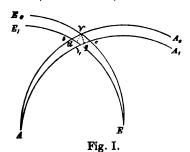
Die Glieder  $p_3$  und  $q_3$  finden sich zwar in den Sonnentafeln nicht angeführt, ich habe dieselben jedoch nach Le-Verrier's Untersuchungen über die Säcularstörungen (Annales de observatoire de Paris II p. 162) genähert berechnet; der Einfluss dieser Glieder ist selbst für sehr entfernte Epochen nicht bedeutend und verschwindet fast gegen die anderweitig bestehenden Unsicherheiten.

Die Lageveränderungen der Ebene des Erdäquators sind hauptsächlich durch die Wirkung des Mondes und der Sonne auf den abgeplatteten Erdkörper bedingt;

<sup>\*)</sup> Diese Annahmen sind nicht die besten, die man gegenwärtig zu machen in der Lage ist, doch glaube ich, dass es wegen der Conformität mit den in Verwendung kommenden Sonnentafeln erwünscht sei, die obigen Zahlenwerthe zu wählen.

diese Veränderungen, welche wesentlich grösser sind als jene der Ekliptik, sollen in dem vorliegenden Werke aus dem Attractionsgesetze vollständig ermittelt werden. Um diese Aufgabe in allgemein verständlicher Weise lösen zu können, müssen noch einige vorbereitende Entwicklungen vorgenommen und diesen die Erläuterung der bei der Präcession und Nutation auftretenden Bogen und ihrer Bezeichnungen vorangeschickt werden.

Die periodischen Änderungen der Lage des Äquinoctialpunktes in der Ekliptik bezeichnet man als Nutation in Länge, jene in der Neigung der Ekliptik gegen den Äquator als Nutation der Schiefe der Ekliptik. Um die säcularen Änderungen der Fundamentalebene zu erläutern, nehme ich eine Figur zu Hilfe, welche diejenige Lage der grössten Kreise, in der dieselben, vom Centrum der Himmelskugel aus gesehen, erscheinen, darstellt. Zeichnet man die Durchschnitte einer Ebene mit der



Himmelskugel als Kreise, so kann die beistehende Figur (Fig. I) als Schema dienen; die in derselben gezogenen Kreise repräsentiren grösste Kreise auf der Himmelskugel;  $EE_0$  sei ein Bogen der als fix angenommenen mittleren Ekliptik zur Zeit t=0; die Lage des derselben Zeit angehörigen mittleren Äquators sei durch den Bogen  $AA_0$  dargestellt, der Durchschnittspunkt beider Kreise  $\gamma$  ist demnach der mittlere Früh-

jahrspunkt zur Zeit der Ausgangsepoche und der Winkel  $E_0 \gamma A$  die mittlere Schiefe der Ekliptik für denselben Moment. Der Umstand, dass die Trägheitsmomente des Erdkörpers bezogen auf drei auf einander senkrechte Achsen verschieden sind, bedingt: dass die vereinigte Attraction des Mondes und der Sonne eine Lageveränderung des Äquators bewirkt, während die Lage der Ekliptik hiedurch nicht beeinflusst wird, und zwar weicht der Äquator mit nahezu constanter Neigung auf der Ekliptik zurück, in der Zeit t wird er etwa die Lage  $AA_1$  einnehmen, der Durchschnittspunkt des beweglichen Äquators auf der fixen Ekliptik wird durch den Punkt c dargestellt. Der Bogen  $\gamma c$ , um welchen Betrag der bewegliche Äquator auf der fixen Ekliptik zurückgewichen ist, wird die lunisolare Präcession genannt, der Winkel  $E_0cA$  ist die Schiefe der fixen Ekliptik gegen den beweglichen Äquator, welcher Winkel in der Folge mit  $\epsilon'$  bezeichnet werden soll.

Wie schon erwähnt, erfährt durch den störenden Einfluss der Planeten die mittlere Ekliptik ebenfalls säculare Änderungen; nimmt man an, dass zur Zeit t die so veränderte Ekliptik durch den Bogen  $E_1E$  dargestellt sei, so wird der Frühjahrspunkt zur Zeit t durch  $\mathcal{N}_1$  bezeichnet sein; der Winkel  $E\mathcal{N}_1A$  ist, wenn der Bogen  $AA_1$  dem mittleren Äquator angehört, die zu dieser Zeit gehörende mittlere Schiefe der Ekliptik, die mit  $\varepsilon$  bezeichnet werden soll; den Bogen  $c\mathcal{N}_1$ , dessen Entstehung durch die störende Wirkung der Planeten veranlasst wird, nennt man die Präcession durch die Planeten. Denkt man sich den Bogen  $\mathcal{N}E$  seiner Grösse nach auf dem Bogen  $E_1E$  von E aus aufgetragen, so dass gewissermassen E als Drehungspunkt erscheint, so wird das Ende desselben auf den Punkt d treffen, welcher in der

Zeichnung mit dem Punkte  $\gamma$  durch eine punktirte Linie verbunden erscheint; der Bogen  $d\gamma_1$  wird, wenn wieder durch  $AA_1$  der mittlere Äquator dargestellt ist, die allgemeine Präcession genannt und ist diejenige Grösse, um welche die Längen durch die vereinigte Wirkung der Planeten einerseits und des Mondes und der Sonne auf das Erdellipsoid anderseits zunehmen. Diese Definition für die allgemeine Präcession soll in dem vorliegenden Werke festgehalten werden.

Nachdem so die Nomenclatur festgestellt ist, sollen nunmehr die Bewegungen des Äquators gegen die fixe Ekliptik als Folge der Anziehung des Mondes und der Sonne auf das Erdellipsoid dargelegt werden; hierbei wird die Erde als ein absolut starrer Körper betrachtet werden, eine Annahme, der immerhin berechtigte Zweifel entgegengebracht werden können; man wird sich daher gegenwärtig halten müssen, dass die Richtigkeit der folgenden Resultate von dieser einschränkenden Bedingung abhängig ist.

## A. Theoretische Bestimmung der Ausdrücke für die Präcession und Nutation.

#### a. Die Euler'schen Differentialgleichungen der Rotationsbewegung.

Bei der Betrachtung der Bewegung eines starren Körpers kann man sich dieselbe stets in zwei Bewegungen zerlegt denken, nämlich eine für alle Theile des starren Körpers gemeinschaftlich fortschreitende und eine rotirende, die um einen Punkt, der für diese letztere Bewegung als fest gedacht werden kann, stattfindet. Den starren Körper kann man sich aus den Massenelementen  $m_1, m_2, m_3, \cdots$  bestehend vorstellen, an welche die den Coordinatenaxen parallelen Kraftcomponenten beziehungsweise  $X_1, Y_1, Z_1; \dot{X}_2, Y_2, Z_2; \cdots$  angreifen; die Coordinaten dieser Punkte sollen dargestellt sein:

für 
$$m_1$$
 durch:  $x_1 + x_1$ ,  $y_1 + y_1$ ,  $z_1 + z_1$   
,,  $m_2$  ,,  $x_1 + x_2$ ,  $y_1 + y_2$ ,  $z_1 + z_2$   
,,  $m_3$  ,,  $z_1 + z_3$ ,  $z_2 + z_3$ 

Wie man sieht, ist jede Coordinate in zwei Theile zerfällt und zwar: in einen für alle Coordinaten derselben Achse constanten Theil und einen mit dem Massenpunkte veränderlichen. Diese Zerfällung erweist sich für die Folge vortheilhaft, indem durch dieselbe an die Coordinaten  $x_1, y_1, z_1; x_2, y_2, z_2; \cdots$  Bedingungen geknüpft werden können, welche die zu benützenden Gleichungen wesentlich einfacher gestalten.

Soll der starre Körper im Gleichgewichte sein, so müssen bekanntlich die Gleichungen:

$$\Sigma X = 0, \qquad \Sigma \{(x, +x) Y - (y, +y) X\} = 0 \Sigma Y = 0, \qquad \Sigma \{(z, +z) X - (x, +x) Z\} = 0 \Sigma Z = 0, \qquad \Sigma \{(y, +y) Z - (z, +z) Y\} = 0$$

bestehen, in welchen die Summen sich auf alle Massenelemente  $m_1, m_2, m_3 \cdots$  des starren Körpers beziehen, demnach für die diesbezüglichen Kräfte und Coordinaten

unter dem Summenzeichen keine Indices geschrieben wurden. Nach dem d'Alembert'schen Princip erhält man, nachdem die mit der Masse multiplicirte Beschleunigung der wirkenden Kraft gleich gesetzt wurde, die Relationen:

$$\begin{split} & \Sigma \left\{ X - m \left( \frac{d^2 x_i}{dt^2} + \frac{d^2 x}{dt^2} \right) \right\} = 0 \\ & \Sigma \left\{ Y - m \left( \frac{d^2 y_i}{dt^2} + \frac{d^2 y}{dt^2} \right) \right\} = 0 \\ & \Sigma \left\{ Z - m \left( \frac{d^2 z_i}{dt^2} + \frac{d^2 z}{dt^2} \right) \right\} = 0 \\ & \Sigma \left\{ [x_i + x_i] \left[ Y - m \left( \frac{d^2 y_i}{dt^2} + \frac{d^2 y}{dt^2} \right) \right] - [y_i + y_i] \left[ X - m \left( \frac{d^2 x_i}{dt^2} + \frac{d^2 x}{dt^2} \right) \right] \right\} = 0 \\ & \Sigma \left\{ [z_i + z_i] \left[ X - m \left( \frac{d^2 x_i}{dt^2} + \frac{d^2 x}{dt^2} \right) \right] - [z_i + x_i] \left[ Z - m \left( \frac{d^2 z_i}{dt^2} + \frac{d^2 z}{dt^2} \right) \right] \right\} = 0 \\ & \Sigma \left\{ [y_i + y_i] \left[ Z - m \left( \frac{d^2 z_i}{dt^2} + \frac{d^2 z}{dt^2} \right) \right] - [z_i + z_i] \left[ Y - m \left( \frac{d^2 y_i}{dt^2} + \frac{d^2 y}{dt^2} \right) \right] \right\} = 0. \end{split}$$

In diesen Gleichungen ist offenbar weder eine bestimmte Annahme über die Lage des fix gedachten Coordinatensystems noch über die Coordinaten x, y, und z, gemacht; man kann über dieselben willkürlich verfügen. Es sollen nun diese Coordinaten so gewählt werden, dass für die mit den Massenelementen veränderlichen Coordinaten:

 $\Sigma m x = 0, \quad \Sigma m y = 0, \quad \Sigma m z = 0,$ 

wird, welche Annahme offenbar unter allen Umständen gestattet ist; beachtet man, dass das Summenzeichen sich nur auf die verschiedenen Massenelemente bezieht, also die Coordinaten  $x_i$ ,  $y_i$ , und  $z_i$ , von demselben unabhängig sind, so dass man allgemein schreiben darf:

$$\Sigma \varphi(x, y, z) f(x, y, z) = f(x, y, z) \Sigma \varphi(x, y, z),$$

und setzt überdiess:

$$M = \Sigma m = m_1 + m_2 + m_3 + \cdots, \qquad a)$$

so verwandeln sich zunächst die ersten drei Gleichungen in 2) in:

$$M rac{d^2 x_i}{dt^2} = \Sigma X$$
 $M rac{d^2 y_i}{dt^2} = \Sigma Y$ 
 $M rac{d^2 z_i}{dt^2} = \Sigma Z,$ 
 $A = \Delta Z$ 

da offenbar nach 3) auch gesetzt werden kann:

$$\sum m \frac{d^2x}{dt^2} = 0, \qquad \sum m \frac{d^2y}{dt^2} = 0, \qquad \sum m \frac{d^2z}{dt^2} = 0.$$

Die Reduction der anderen Gleichungen gestaltet sich ebenfalls sehr einfach. Denkt man sich die Klammern unter den Summenzeichen aufgelöst und beachtet, dass unter den Annahmen über  $x_i$ ,  $y_i$  und  $z_i$ :

$$\frac{d^2x}{dt^2} \sum m \ x = 0,$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} \sum m \ y = 0,$$

$$x, \sum m \frac{d^2x}{dt^2} = 0,$$

$$y, \sum m \frac{d^2y}{dt^2} = 0,$$

$$\begin{aligned} x_{t} & \Sigma \left\{ Y - m \left( \frac{d^{2}y_{t}}{dt^{2}} + \frac{d^{2}y}{dt^{2}} \right) \right\} = 0, & y_{t} & \Sigma \left\{ X - m \left( \frac{dx^{2}_{t}}{dt^{2}} + \frac{d^{2}x}{dt^{2}} \right) \right\} = 0, \\ x_{t} & \Sigma \left\{ Z - m \left( \frac{d^{2}z_{t}}{dt^{2}} + \frac{d^{2}z}{dt^{2}} \right) \right\} = 0, & y_{t} & \Sigma \left\{ Z - m \left( \frac{d^{2}z_{t}}{dt^{2}} + \frac{d^{2}z}{dt^{2}} \right) \right\} = 0, \\ & \frac{d^{2}z_{t}}{dt^{2}} & \Sigma m z = 0 \\ & z_{t} & \Sigma m \frac{d^{2}z_{t}}{dt^{2}} = 0 \\ & z_{t} & \Sigma \left\{ X - m \left( \frac{d^{2}x_{t}}{dt^{2}} + \frac{d^{2}x}{dt^{2}} \right) \right\} = 0, \\ & z_{t} & \Sigma \left\{ Y - m \left( \frac{d^{2}y_{t}}{dt^{2}} + \frac{d^{2}y}{dt^{2}} \right) \right\} = 0, \end{aligned}$$

ist, so erhält man leicht

$$\begin{split} &\Sigma m \left( x \, \frac{d^2 y}{dt^2} - y \, \frac{d^2 x}{dt^2} \right) = \, \Sigma \left( x \, Y - y \, X \right) \\ &\Sigma m \left( z \, \frac{d^2 x}{dt^2} - x \, \frac{d^2 z}{dt^2} \right) = \, \Sigma \left( z \, X - x Z \right) \\ &\Sigma m \left( y \, \frac{d^2 z}{dt^2} - z \, \frac{d^2 y}{dt^2} \right) = \, \Sigma \left( y \, Z - z \, Y \right). \end{split}$$

Die Gleichungen 4a) und 4b) bilden zusammen ein System von Differentialgleichungen, welches die Bewegung eines starren Körpers vollständig beschreibt; sieht man ab von den Kräften X, Y und Z, die im Allgemeinen wohl Functionen von x, y, und z, und den je nach den Massenelementen mit verschiedenen Indices zu bezeichnenden Coordinaten x, y und z sind, so enthalten die Gleichungen 4a) nur die durch die Bedingungen 3) bestimmten Coordinaten, 4b) aber nur die relativen Coordinaten der Massenelemente gegen den durch  $x_i$ ,  $y_i$  und  $z_i$ , definirten Punkt. Die ersteren Gleichungen beschreiben also die allen Theilen des starren Körpers gemeinsame fortschreitende Bewegung; man nennt den durch die Coordinaten x, , y, und z, bezeichneten durch die Gleichungen 3 definirten Punkt den Schwerpunkt. Die letzteren Gleichungen, nämlich 4b), bestimmen die Rotationsbewegung; man hat sich hierbei zu erinnern, dass in diesen der Anfangspunkt des Coordinatensystems in den Schwerpunkt verlegt gedacht ist, dass aber die Lage der Achsen ihrer Richtung nach sonst völlig willkürlich ist. Die Gleichungen 4a), welche die Bewegung des Schwerpunktes darstellen, sind bereits oben (pag. 43) verwendet worden, als die Bewegung eines Planeten um die Sonne, beide Himmelskörper als materielle Punkte betrachtet, in Rechnung gezogen wurde; für die folgenden Untersuchungen wird nur das Gleichungssystem 4b) in Betracht kommen.

Führt man in die Gleichungen 4b) statt eines festen Coordinatensystems ein bewegliches ein, welches mit dem rotirenden Körper fest verbunden gedacht ist, und dessen Anfangspunkt mit dem Schwerpunkte zusammenfällt, so werden die Coordinaten des Massenpunktes  $m_1$  in diesem Systeme in der Folge durch  $x_1'$ ,  $y_1'$  und  $z_1'$  zu bezeichnen, ebenso die Coordinaten der übrigen Massenelemente  $m_2$ ,  $m_3$ , .. mit den entsprechenden Indices zu versehen sein. Unmittelbar aber dürfen diese Coordinaten in die Gleichungen 4b) nicht eingeführt werden, weil die oben angesetzten auf das d'Alembert'sche Princip gegründeten Differentialgleichungen im Allgemeinen für ihre Giltigkeit ein festes Coordinatensystem voraussetzen; auf diesen Umstand

muss desshalb später gehörig Rücksicht genommen werden. An diese neuen Coordinaten x', y' und z' soll vorerst die Bedingung geknüpft werden, dass sie den Gleichungen:

 $\sum m x' y' = 0$ ,  $\sum m x' z' = 0$ ,  $\sum m y' z' = 0$ , 5)

genügen, wobei das Summenzeichen sich wieder auf die verschiedenen Massenpunkte und deren Coordinaten bezieht. Die Berechtigung dieser Bedingungen muss aber besonders nachgewiesen werden, weil dieselbe nicht so offenkundig zu Tage liegt, wie die durch die Gleichungen 3) (pag. 127) eingeführten Annahmen.

Denkt man sich irgend ein rechtwinkliges Coordinatensystem und durch den Anfangspunkt desselben eine Gerade gezogen, welche mit der X, Y und Z-Achse beziehungsweise die Winkel  $\alpha$ ,  $\beta$  und  $\gamma$  einschliesst, so wird der Abstand  $\Delta$  eines durch die Coordinaten x, y und z definirten Punktes von dieser Linie bestimmt sein durch:

$$\Delta^2 = x^2 + y^2 + z^2 - (x \cos \alpha + y \cos \beta + z \cos \gamma)^2$$

Die Richtigkeit dieser Relation leuchtet sofort ein, wenn man bedenkt, dass der Anfangspunkt des Coordinatensystems, der in Betracht gezogene Massenpunkt und der Fusspunkt des vom Massenpunkte auf die vorgelegte Gerade gefällten Perpendikels ein rechtwinkliges Dreieck einschliessen, dessen eine Kathete  $\Delta$ , die andere  $z \cos \alpha + y \cos \beta + z \cos \gamma$  ist, während das Quadrat der Hypothenuse offenbar durch  $z^2 + y^2 + z^2$  dargestellt wird. Aus dieser Gleichung folgt aber sofort:

$$\mathcal{A}^2 = x^2 \sin \alpha^2 + y^2 \sin \beta^2 + z^2 \sin \gamma^2 - 2xy \cos \alpha \cos \beta - 2xz \cos \alpha \cos \gamma - 2yz \cos \beta \cos \gamma. 6$$

Betrachtet man nun alle Massenpunkte des starren Körpers und bildet die Summe:

$$\sum m \Delta^2$$

so nennt man diesen Werth das Trägheitsmoment des starren Körpers in Bezug auf die in Betracht gezogene Gerade. Für einen gegebenen speciellen Fall werden aber, gleichgiltig in welcher Richtung man sich die Gerade durch den Anfangspunkt der Coordinaten gezogen denkt, die Summen:

$$\Sigma mx^2 = T_x,$$
  $\Sigma my^2 = T_y,$   $\Sigma mz^2 = T_z,$   $\Sigma myz = P_x,$   $\Sigma mxz = P_y,$   $\Sigma mxy = P_z,$ 

Constanten sein. Multiplicirt man demnach 'die Gleichung 6) beiderseits mit dem zu  $\Delta$  gehörenden Werthe von m und bildet dann die Summe für alle Massenelemente, so erhält man das Trägheitsmoment des starren Körpers in Bezug auf die in Betracht gezogene durch die Winkel  $\alpha$ ,  $\beta$  und  $\gamma$  bestimmte Gerade ausgedrückt durch:

$$\tau = T_x \sin \alpha^2 + T_y \sin \beta^2 + T_z \sin \gamma^2 - 2 P_x \cos \beta \cos \gamma - 2 P_y \cos \alpha \cos \gamma - 2 P_z \cos \alpha \cos \beta.$$
 7)

Es kann das Trägheitsmoment niemals Null werden, sobald Massentheile vorhanden sind, die nicht in der gezogenen Geraden allein liegen; man kann demnach für das vorliegende Problem annehmen, dass  $\tau$  stets ein positiver Werth zukommt. Trägt man demnach die stets endliche Grösse  $\tau: \sqrt{\tau}$  auf der Geraden vom Anfangspunkte der

Digitized by Google

Coordinaten auf, so werden die Coordinaten dieses Endpunktes  $\xi$ ,  $\eta$  und  $\zeta$  bestimmt sein durch:

 $\xi = \frac{\cos a}{\sqrt{\tau}}, \quad \eta = \frac{\cos \beta}{\sqrt{\tau}}, \quad \zeta = \frac{\cos \gamma}{\sqrt{\tau}}.$ 

Setzt man die aus diesen Relationen sich ergebenden Werthe in die Gleichung 7) ein und erinnert sich, dass die Gleichung:

$$\cos \alpha^2 + \cos \beta^2 + \cos \gamma^2 = 1$$

besteht, somit auch:

$$\sin \alpha^2 = \cos \beta^2 + \cos \gamma^2$$

$$\sin \beta^2 = \cos \alpha^2 + \cos \gamma^2$$

$$\sin \gamma^2 = \cos \alpha^2 + \cos \beta^2$$

ist, so erhält man:

$$1 = (T_y + T_z) \xi^2 + (T_x + T_z) \eta^2 + (T_x + T_y) \zeta^2 - 2 P_x \eta \zeta - 2 P_y \xi \zeta - 2 P_z \xi \eta.$$

Denkt man sich dieselbe Operation für alle möglichen Lagen der Geraden ausgeführt, so werden, weil  $V\tau$  ein stets endlicher Werth zukommt, die Endpunkte der Abschnitte  $1:V\overline{\tau}$  eine geschlossene Fläche bilden; diese ist nach der letzten Gleichung ein dreiachsiges Ellipsoid. Das oben betrachtete Coordinatensystem hat seinen Anfangspunkt den gemachten Voraussetzungen nach im Schwerpunkte, die Achsen selbst sind bezüglich ihrer Lage nicht näher bestimmt; legt man aber dieselben so, dass die Achsen mit den drei Achsen des Ellipsoids zusammenfallen, so nimmt die vorliegende Gleichung die Gestalt:

$$1 = (T_{y} + T_{z}) \xi^{2} + (T_{x} + T_{z}) \eta^{2} + (T_{x} + T_{y}) \zeta^{2},$$

an, woraus man schliessen kann, dass durch diese Wahl der Lage der Coordinatenachsen  $P_x$ ,  $P_y$  und  $P_z$  der Null gleich sind, somit nach der Bedeutung dieser Grössen:

 $\Sigma myz = 0, \qquad \Sigma mxz = 0, \qquad \Sigma mxy = 0$  wird.

Aus dieser Betrachtung leitet man einige wichtige Schlüsse ab, zunächst die Richtigkeit der oben (Gleichung 5) pag. 129) geforderten Bedingung, dass die Summen aus den Producten je zweier Coordinaten in das zugehörige Massenelement der Null gleich gesetzt werden können. Ist das gewählte Coordinatensystem diesen Bedingungen gemäss bestimmt, so nennt man die diesbezüglichen Achsen die Hauptachsen der Trägheit; die auf diese Hauptachsen bezogenen Trägheitsmomente werden die Hauptträgheitsmomente genannt; zu deren Berechnung dienen die allgemein giltigen Formeln:

$$A = \sum m (y'^2 + z'^2) B = \sum m (x'^2 + z'^2) C = \sum m (x'^2 + y'^2).$$

Ferner kann man aus der obigen Gleichung schliessen, dass jeder wie immer zusammengesetzte Körper stets drei Hauptachsen der Trägheit hat, die auf einander senkrecht stehen; man kann sich daher, wenn man nur die Bewegungsverhältnisse des starren Körpers selbst in Betracht ziehen will, denselben durch ein homogenes dreiachsiges Ellipsoid ersetzt denken, welches durch Poinsot den Namen Centralellipsoid erhalten hat.

Aus der Combination der vorstehenden Gleichungen wird man leicht schliessen, dass:  $T_u + T_z = A$ ,  $T_x + T_z = B$ ,  $T_x + T_y = C$ ,

 $1y+1z=21, \quad 1x+1z=2, \quad 1x+1y=0$ 

ist, demnach wird die Gleichung des Centralellipsoids lauten:

$$Ax^2 + By^2 + Cz^2 = 1.$$

Diese letzteren und weitere sich daran knüpfende Betrachtungen sind für den zunächst vorliegenden Zweck nicht nöthig.

Stellt man in der Gleichung 4b) (pag. 128) die Forderung, dass in derselben ein Coordinatensystem eingeführt wird, welches als Achsen die Hauptachsen der Trägheit hat, so wird man durch entsprechende Transformationen statt der Coordinaten x, y, z die Coordinaten x', y', z' einzuführen haben.

Seien x', y' und z' die auf die Hauptachsen der Trägheit bezogenen Coordinaten des Massenpunktes m, und x, y, z die für das feste Achsensystem geltenden Coordinaten, so werden zur Transformation der Coordinaten zunächst die bekannten Relationen:

bestehen. In diesen Gleichungen stellen die Buchstaben a, b, c, a', b', c', a'', b'', c'' Cosinus von Winkeln dar und wird, wenn man die Winkel durch die einschliessenden Achsen bezeichnet, wobei die accentuirten Buchstaben den Achsen des beweglichen, die nicht mit einen Accente versehenen jenen des festen Systems angehören, sein:

$$a = \cos(XX')$$
 ,  $a' = \cos(YX')$  ,  $a'' = \cos(ZX')$   
 $b = \cos(XY')$  ,  $b' = \cos(YY')$  ,  $b'' = \cos(ZY')$   
 $c = \cos(XZ')$  ,  $c' = \cos(YZ')$  ,  $c'' = \cos(ZZ')$ .

Zwischen diesen neun Cosinusfunctionen bestehen bekanntlich gewisse Relationen, welche, weil in der Folge vielfach nöthig, hier übersichtlich zusammengestellt werden:

Aus diesen Relationen sollen einige Folgerungen abgeleitet werden, welche die späteren Entwicklungen möglichst kurz gestalten. Die Differentiation der Gleichungen e)

nach t ergibt, wenn alle neun Cosinusfunctionen als mit t variabel gedacht sind, unter Einführung der abkürzenden Bezeichnungen r, q und p:

$$b \, da + b' da' + b'' da'' = - \{ a \, db + a' db' + a'' db'' \} = r \, dt$$

$$a \, dc + a' dc' + a'' dc'' = - \{ c \, da + c' da' + c'' da'' \} = q \, dt$$

$$c \, db + c' db' + c'' db'' = - \{ b \, dc + b' dc' + b'' dc'' \} = p \, dt.$$

Die Differentiation der Gleichungen c) ergibt aber:

Um die in der Folge nöthigen Operationen ohne allzuviel erklärende Worte in möglichst übersichtlicher Weise ausführen zu können, sollen die Gleichungen k) und l) symbolisch geschrieben werden, nämlich:

$$K_1^{(1)} = K_1^{(2)} = r dt$$
 ,  $l_1 = 0$   
 $K_2^{(1)} = K_2^{(2)} = q dt$  ,  $l_2 = 0$   
 $K_3^{(1)} = K_3^{(2)} = p dt$  ,  $l_3 = 0$ ;

die Vergleichung dieser beiden Systeme mit den obigen k) und l) lässt die Bedeutung der Symbole ohne Schwierigkeit erkennen. Führt man nun die Operationen, welche in den linker Hand stehenden Gliedern der folgenden Gleichungen angedeutet sind, durch, so wird man mit Rücksicht auf die früher gesammelten Relationen leicht finden:  $a K_2^{(1)} - b K_3^{(2)} + c l_3 = dc = (a q - b p) dt$ 

$$a' K_{2}^{(1)} - b' K_{3}^{(2)} + c' l_{3} = dc' = (a'q - b'p) dt$$

$$a' K_{2}^{(1)} - b' K_{3}^{(2)} + c' l_{3} = dc' = (a'q - b'p) dt$$

$$c' K_{3}^{(1)} - a' K_{1}^{(2)} + b' l_{2} = db = (c p' - a r) dt$$

$$c' K_{3}^{(1)} - a' K_{1}^{(2)} + b' l_{2} = db' = (c'p - a'r) dt$$

$$c' K_{3}^{(1)} - a'' K_{1}^{(2)} + b'' l_{2} = db'' = (c''p - a''r) dt$$

$$b' K_{1}^{(1)} - c' K_{2}^{(2)} + a l_{1} = da = (b r - c q) dt$$

$$b' K_{1}^{(1)} - c' K_{2}^{(2)} + a' l_{1} = da' = (b'r - c' q) dt$$

$$b'' K_{1}^{(1)} - c'' K_{2}^{(2)} + a'' l_{1} = da'' = (b''r - c''q) dt$$

$$b'' K_{1}^{(1)} - c'' K_{2}^{(2)} + a'' l_{1} = da'' = (b''r - c''q) dt$$

Die Gleichungen m), n) und p) geben die Differentiale der neun Cosinusfunctionen an; multiplicirt man dieselben entsprechend dem im nächsten Gleichungssysteme q), links vom Gleichheitszeichen stehenden Ausdruck untereinander und addirt die zusammengehörigen Produkte, so findet sich mit Rücksicht auf die Relationen e) und c):

$$\left. \begin{array}{l} da \, db + da' db' + da'' db'' = - \, pq \, dt^2 \\ da \, dc + da' dc' + da'' dc'' = - \, pr \, dt^2 \\ db \, dc + db' dc' + db'' dc'' = - \, qr \, dt^2 \end{array} \right\} \, \, {\bf q})$$

Differentiirt man die Gleichungen k) nochmals nach t, so erhält man; die eben angeführten Relationen q) beachtend, ohne Schwierigkeit:

$$b \frac{d^{2}a}{dt^{2}} + b' \frac{d^{2}a'}{dt^{2}} + b'' \frac{d^{2}a''}{dt^{2}} = \frac{dr}{dt} + pq; \quad -\left\{a \frac{d^{2}b}{dt^{2}} + a' \frac{d^{2}b'}{dt^{2}} + a'' \frac{d^{2}b''}{dt^{2}}\right\} = \frac{dr}{dt} - pq$$

$$a \frac{d^{2}c}{dt^{2}} + a' \frac{d^{2}c'}{dt^{2}} + a'' \frac{d^{2}c''}{dt^{2}} = \frac{dq}{dt} + pr; \quad -\left\{c \frac{d^{2}a}{dt^{2}} + c' \frac{d^{2}a'}{dt^{2}} + c'' \frac{d^{2}a''}{dt^{2}}\right\} = \frac{dq}{dt} - pr$$

$$c \frac{d^{2}b}{dt^{2}} + c' \frac{d^{2}b'}{dt^{2}} + c'' \frac{d^{2}b''}{dt^{2}} = \frac{dp}{dt} + qr; \quad -\left\{b \frac{d^{2}c}{dt^{2}} + b' \frac{d^{2}c'}{dt^{2}} + b'' \frac{d^{2}c''}{dt^{2}}\right\} = \frac{dp}{dt} - qr.$$

Aus den Gleichungen m), n) und p) folgt schliesslich noch:

$$p da + q db + r dc = 0$$
  
 $p da' + q db' + r dc' = 0$   
 $p da'' + q db'' + r dc'' = 0$ .

Mit Hilfe der eben entwickelten Relationen wird nun die in den Gleichungen 4b) (pag. 128) vorzunehmende Transformation der Coordinaten verhältnismässig einfach durchzuführen sein; man hat in denselben die Coordinaten x, y und z durch die Coordinaten x', y' und z' zu ersetzen. Bedenkt man, dass:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = x' \frac{d^2a}{dt^2} + y' \frac{d^2b}{dt^2} + z' \frac{d^2c}{dt^2}$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = x' \frac{d^2a'}{dt^2} + y' \frac{d^2b'}{dt^2} + z' \frac{d^2c'}{dt^2}$$

$$\frac{d^2z}{dt^2} = x' \frac{d^2a''}{dt^2} + y' \frac{d^2b''}{dt^2} + z' \frac{d^2c'}{dt^2}$$

sein muss, weil das bewegliche Coordinatensystem fest mit dem rotirenden Körper verbunden gedacht ist, also die Derivationen x', y' und z' nach der Zeit t nothwendig der Null gleich sein müssen, so findet man, wenn die nach den beweglichen Achsen zerlegten Kräfte mit X', Y' und Z' bezeichnet werden, zunächst:

$$\begin{split} & \Sigma m \Big \{ (a\,x' + \,b\,y' + \,c\,z') \Big( x' \frac{d^2a'}{dt^2} + y' \frac{d^2b'}{dt^2} + z' \frac{d^2c'}{dt^2} \Big) - (a'\,x' + b'\,y' + c'\,z') \Big( x' \frac{d^2a}{dt^2} + y' \frac{d^2b}{dt^2} + z' \frac{d^2c}{dt^2} \Big) \Big\} = \\ & = \Sigma \left\{ (ax' + \,by' + \,c\,z') \, (a'\,X' + \,b'\,Y' + \,c'\,Z') - (a'\,x' + \,b'\,y' + \,c'\,z') \, (a\,X' + \,b\,Y' + \,c\,Z') \right\} \\ & \Sigma m \Big\} [a''x' + b''y' + c''z') \Big( x' \frac{d^2a}{dt^2} + y' \frac{d^2b}{dt^2} + z' \frac{d^2c}{dt^2} \Big) - (ax' + \,by' + \,c\,z') \Big( x' \frac{d^2a''}{dt^2} + y' \frac{d^2b''}{dt^2} + z' \frac{d^2c''}{dt^2} \Big) \Big\} = \\ & = \Sigma \left\{ (a''x' + \,b''y' + \,c''z') \left( a\,X' + \,b\,Y' + \,c\,Z' \right) - (ax' + \,by' + \,c\,z') \left( a''\,X' + \,b''\,Y' + \,c''Z' \right) \right\} \\ & \Sigma m \Big\} (a'x' + \,b'y' + \,c'z') \Big( x' \frac{d^2a''}{dt^2} + y' \frac{d^2b''}{dt^2} + z' \frac{d^2c''}{dt^2} \Big) \Big\} = \\ & = \Sigma \left\{ (a'x' + \,b'y' + \,c'z') \left( a''\,X' + \,b''\,Y' + \,c''Z' \right) - (a'x' + \,b''y' + \,c''z') \left( a'\,X' + \,b'\,Y' + \,c''Z' \right) \right\}. \end{split}$$

Diese Gleichungen lassen sich sofort einfacher schreiben; löst man nämlich zunächst linker Hand vom Gleichheitszeichen unter den Summensymbolen, von denen offenbar die Cosinusfunctionen und deren Derivationen unabhängig sind, die Klammern auf, so werden vermöge der Gleichungen 5) (pag. 129), welche die Hauptachsen der Trägheit als Coordinatenachsen einführen, alle jene Glieder verschwinden, in denen die Producte x'y', x'z' und y'z' auftreten; rechter Hand wird die Auflösung der Klammern und die Benützung der in g), h) und i) enthaltenen Relationen die folgenden wesentlich einfacheren Formen ergeben:

$$\sum m \left\{ x'x' \left( a \frac{d^2a'}{dt^2} - a' \frac{d^2a}{dt^2} \right) + y'y' \left( b \frac{d^2b'}{dt^2} - b' \frac{d^2b}{dt^2} \right) + z'z' \left( c \frac{d^2c'}{dt^2} - c' \frac{d^2c}{dt^2} \right) \right\} =$$

$$= \sum \left\{ c'' \left( x'Y' - y'X' \right) + b'' \left( z'X' - x'Z' \right) + a'' \left( y'Z' - z'Y' \right) \right\}$$

$$\sum m \left\{ x'x' \left( a'' \frac{d^2a}{dt^2} - a \frac{d^2a''}{dt^2} \right) + y'y' \left( b'' \frac{d^2b}{dt^2} - b \frac{d^2b''}{dt^2} \right) + z'z' \left( c'' \frac{d^2c}{dt^2} - c \frac{d^2c''}{dt^2} \right) \right\} =$$

$$= \sum \left\{ c' \left( x'Y' - y'X' \right) + b' \left( z'X' - x'Z' \right) + a' \left( y'Z' - z'Y' \right) \right\}$$

$$\sum m \left\{ x'x' \left( a' \frac{d^2a''}{dt^2} - a'' \frac{d^2a'}{dt^2} \right) + y'y' \left( b' \frac{d^2b''}{dt^2} - b'' \frac{d^2b'}{dt^2} \right) + z'z' \left( c' \frac{d^2c''}{dt^2} - c'' \frac{d^2c'}{dt^2} \right) \right\} =$$

$$= \sum \left\{ c \left( x'Y' - y'X' \right) + b \left( z'X' - x'Z' \right) + a \left( y'Z' - z'Y' \right) \right\}.$$

Multiplicirt man nun diese Gleichungen der Reihe nach mit c'', c' und c und bildet deren Summe, so erhält man mit Rücksicht auf die Gleichungen 8) (pag. 130) und r) (pag. 132) und auf das obige Relationstableau (pag. 131) die erste der unten angesetzten Gleichungen 10). Operirt man in analoger Weise, indem man die Gleichungen 9) mit b'', b' und b multiplicirt, so wird man zur zweiten Relation in 10) gelangen; die Multiplication mit a'', a' und a führt zur dritten.

$$C\frac{dr}{dt} = (A-B) pq + \Sigma (x'Y'-y'X')$$

$$B\frac{dq}{dt} = (C-A) pr + \Sigma (z'X'-z'Z')$$

$$A\frac{dp}{dt} = (B-C) qr + \Sigma (y'Z'-z'Y').$$

Dieses Gleichungssystem stellt die Euler'schen Differentialgleichungen für die Rotationsbewegung dar; wie man sieht, spielen in diesen Gleichungen die oben eingeführten Hilfsgrössen p, q und r (Gleichung k) pag. 132) eine wichtige Rolle, weshalb es vortheilhaft sein wird, auf die Bedeutung derselben näher einzugehen.

Bezeichnet man mit  $\delta$  den Winkel, den zwei durch den Anfangspunkt der Coordinaten gezogene Gerade mit einander einschliessen, mit  $\alpha_1$ ,  $\beta_1$  und  $\gamma_1$  die Winkel, welche die eine Linie mit den festen Coordinatenachsen, mit  $\alpha_2$ ,  $\beta_2$  und  $\gamma_2$  die Winkel, welche die andere Linie mit denselben einschliesst, so gilt bekanntlich die Relation:

$$\cos \delta = \cos \alpha_1 \cos \alpha_2 + \cos \beta_1 \cos \beta_2 + \cos \gamma_1 \cos \gamma_2. \qquad 11)$$

Betrachtet man nun das mit dem starren Körper rotirende Coordinatensystem in zwei nur durch das unendlich kleine Zeitintervall dt getrennten Lagen und bezeichnet die Coordinatenachsen für den ersten Fall mit  $X'_1$ ,  $Y'_1$  und  $Z'_1$ , für den zweiten mit  $X'_2$ ,  $Y'_2$ ,  $Z'_2$ , die Cosinus der Winkel, welche die  $X'_1$ -Achse mit den festen Coordinatenachsen X, Y und Z einschliesst, beziehungsweise mit a, a' und a'', die analogen Grössen für die  $Y'_1$ -Achse mit a, a' und a'', für die a-Achse mit a, a' und a'', wobei die Buchstaben in derselben Bedeutung wie früher genommen sind, während für die zweite Lage des beweglichen Coordinatensystems beziehungsweise die Grössen a + da, a' + da', a'' + da''; a'' + da'', a

$$\cos (X_1' X_2') = a(a + da) + a'(a' + da') + a''(a'' + da'')$$

$$\cos (X_1' Y_2') = a(b + db) + a'(b' + db') + a''(b'' + db'')$$

$$\cos (X_1' Z_2') = a(c + dc) + a'(c' + dc') + a''(c'' + dc'')$$

$$\cos (Y_1' X_2') = b(a + da) + b'(a' + da') + b''(a'' + da'')$$

$$\cos (Y_1' Y_2') = b(b + db) + b'(b' + db') + b''(b'' + db'')$$

$$\cos (Y_1' Z_2') = b(c + dc) + b'(c' + dc') + b''(c'' + dc'')$$

$$\cos (Z_1' X_2') = c(a + da) + c'(a' + da') + c''(a'' + da'')$$

$$\cos (Z_1' Y_2') = c(b + db) + c'(b' + db') + c''(b'' + db'')$$

$$\cos (Z_1' Z_2') = c(c + dc) + c'(c' + dc') + c''(c'' + dc'')$$

Betrachtet man die Incremente als unendlich klein, so erhält man mit Rücksicht auf die Relationen c), e), l) und k) (pag. 131 und 132) sofort

$$\begin{array}{lll} \cos \left( X_{1}' X_{2}' \right) &=& 1 \\ \cos \left( X_{1}' Y_{2}' \right) &=& adb + a'db' + a''db'' = -r dt \\ \cos \left( X_{1}' Z_{2}' \right) &=& adc + a'dc' + a''dc'' = q dt \\ \cos \left( Y_{1}' X_{2}' \right) &=& bda + b'da' + b''da'' = r dt \\ \cos \left( Y_{1}' Y_{2}' \right) &=& 1 \\ \cos \left( Y_{1}' Z_{2}' \right) &=& bdc + b'dc' + b''dc'' = -p dt \\ \cos \left( Z_{1}' X_{2}' \right) &=& cda + c'da' + c''da'' = -q dt \\ \cos \left( Z_{1}' Y_{2}' \right) &=& cdb + c'db' + c''db'' = p dt \\ \cos \left( Z_{1}' Z_{2}' \right) &=& 1. \end{array}$$

Projicirt man den Winkel  $(Y_1'X_2')$  auf die  $(X_1'Y_1')$  Ebene, so wird derselbe nicht geändert, denn die beiden Ebenen schliessen mit einander einen Winkel erster Ordnung ein, demnach entstehen durch die Projection nur Änderungen zweiter Ordnung:
es ist also der Winkel zwischen der  $X_1'$ - und  $X_2'$ - Achse am Anfangspunkte der
Coordinaten, wenn man die Drehung um die Z'- Achse im Zeitelemente dt von der
positiven X'-Achse nach der positiven Y'- Achse gezählt mit rdt bezeichnet:

$$rdt = 90^{\circ} - (X_2' Y_1'),$$

oder mit Rücksicht darauf, dass die Verschiebungen unendlich klein sind, also der Bogen (90° —  $X_2'Y_1'$ ), dem Sinus gleich gesetzt werden kann :

$$rdt = \cos\left(X_2' Y_1'\right);$$

r ist demnach das Mass der Drehung des starren Körpers um die momentane Z'-Achse des mit dem starren Körper fest verbundenen Systems, welche, von der positiven Seite der Z'-Achse aus gesehen in dem Gange des Uhrzeigers entgegengesetztem Sinne stattfindet; r ist also die momentane Winkelgeschwindigkeit der Z'-Achse. Ähnliche Schlüsse führen zu dem Resultate, dass p und q beziehungsweise die momentanen Winkelgeschwindigkeiten der X'- und Y'-Achse darstellen, alle in demselben Sinne positiv gezählt, nämlich, von der positiven Seite der Drehungsachse gesehen, umgekehrt wie die Bewegung des Uhrzeigers.

Da Rotationsbewegungen nach denselben Gesetzen wie Kräfte vereinigt oder zerlegt werden können, so werden sich die drei Rotationen p, q und r zu einer einzigen vereinigen lassen, deren Grösse bestimmt ist durch:

$$\omega = \sqrt{p^2 + q^2 + r^2}.$$
 12)

Diese Gleichung ist somit der Ausdruck für die Rotationsbewegung des starren Körpers um eine Achse, welche man, da dieselbe im Allgemeinen mit der Zeit veränderlich ist, als die instantane Drehungsachse bezeichnet. Die Winkel  $\alpha'$ ,  $\beta'$  und  $\gamma'$ , welche diese instantane Drehungsachse mit den Hauptachsen der Trägheit X', Y' und Z' beziehungsweise einschliesst, sind bestimmt durch:

$$\cos \alpha' = \frac{p}{\sqrt{p^2 + q^2 + r^2}}, \\ \cos \beta' = \frac{q}{\sqrt{p^2 + q^2 + r^2}}, \\ \cos \gamma' = \frac{r}{\sqrt{p^2 + q^2 + r^2}},$$

so dass, sobald die Euler'schen Grössen p, q und r bekannt sind, die Bestimmung der Lage der instantanen Drehungsachse gegen das mit dem rotirenden Körper fest verbundene System ohne Schwierigkeit vorgenommen werden kann. Will man die Lage der instantanen Drehungsachse auf ein fixes Coordinatensystem beziehen, so benützt man hierzu die Gleichung 11) (pag. 134); man wird unter  $\delta$  der Reihe nach den Winkel verstehen, welchen die instantane Drehungsachse mit der fixen X, Y und Z-Achse bildet; die Cosinus der Winkel, welche die feste X-Achse mit den beweglichen Achsen X' Y' und Z' der Reihe nach einschliesst, sind, wie oben (pag. 131) durch a, b, c bezeichnet, jene der festen Y-Achse mit denselben durch a', b' und c', jene der Z-Achse mit a'', b'' und c''; nennt man also die Winkel, welche die instantane Drehungsachse der Reihe nach mit den fixen Achsen X, Y und Z einschliesst, a'',  $\beta'''$  und  $\gamma''$ , so hat man nach 11) (pag. 134) die Relationen:

$$\cos \alpha'' = a \cos \alpha' + b \cos \beta' + c \cos \gamma'$$

$$\cos \beta'' = a' \cos \alpha' + b' \cos \beta' + c' \cos \gamma'$$

$$\cos \gamma'' = a'' \cos \alpha' + b'' \cos \beta' + c'' \cos \gamma'.$$

Die Substitution der Ausdrücke 13) (pag. 135) in diese Gleichungen ergibt:

$$\cos \alpha'' = \frac{a p + b q + c r}{V p^2 + q^2 + r^2}$$

$$\cos \beta'' = \frac{a' p + b' q + c' r}{V p^2 + q^2 + r^2}$$

$$\cos \gamma'' = \frac{a'' p + b'' q + c'' r}{V p^2 + q^2 + r^2},$$

womit die Lage der instantanen Drehungsachse gegen das feste Coordinatensystem ohne Schwierigkeit bestimmt werden kann.

# β. Ersetzung der neun Cosinusfunctionen durch Functionen dreier von einander unabhängiger Bogen.

Für die weiteren Operationen ist es förderlicher, statt der neun Cosinusfunctionen, zwischen denen sechs Bedingungsgleichungen bestehen, drei unabhängig Variable einzuführen; die Lösung dieser Aufgabe reducirt sich auf eine einfache Transformation der Coordinaten mittelst welcher das eine Coordinatensystem durch drei passend gewählte Drehungen in das andere übergeführt wird; es soll, um für den Sinn der Drehung eine feste Regel zu haben, die Bestimmung getroffen werden, dass jener positiv gedacht wird, wenn die Drehung, vom positiven Ende der Drehungsachse aus gesehen, in der dem Gange des Uhrzeigers entgegengesetzten Richtung stattfindet. Es falle das feste Coordinatensystem für eine bestimmte Epoche mit der Ekliptik zusammen, die positive X-Achse wird nach dem Frühjahrspunkte, die positive Y-Achse nach einem Punkte, dessen Länge 90° ist, gerichtet sein; die positive Z-Achse trifft den Nordpol der Ekliptik. Das bewegliche Achsensystem gehört einer beliebigen Zeit an, der aufsteigende Knoten des demselben entsprechenden Äquators auf der festen Ekliptik wird nicht im Herbstpunkte liegen, sondern in einem Punkte, dessen Länge mit

 $180^{\circ} + \psi$  bezeichnet werden soll;  $\psi$  ist demnach die Länge des absteigenden Knotens und wird ein kleiner Bogen sein, so lange der Zeitunterschied der beiden Epochen ein mässiger bleibt. Mit umgekehrtem Zeichen genommen wird also  $\psi$  (vergl. pag. 125) denjenigen Bogen ausdrücken, welcher die um die Nutation in Länge vermehrte lunisolare Präcession darstellt. Die Schiefe der Ekliptik ist bekanntlich die Neigung der Ekliptik gegen den Äquator, für welchen Winkel der Buchstabe ε' gewählt werden soll; dieser Winkel findet sich an dem Punkte  $\psi$  vor, wo in der That der Voraussetzung nach der aufsteigende Knoten der Ekliptik im Äquator liegt. oben gegebenen Definition entsprechend ist also  $\epsilon'$  die Schiefe der festen Ekliptik gegen den jeweiligen beweglichen Äquator. Der Winkel, welchen die positive X'-Achse des beweglichen Systems mit der durch  $\psi$  gelegten Knotenlinie einschliesst, soll mit  $\varphi$  bezeichnet werden; derselbe wird positiv im Sinne der Rotationsrichtung der Erde gezählt und daher, wenn man sich die positive X'-Achse in den Meridian eines gegebenen Ortes gelegt denkt, sehr nahe mit der Sternzeit dieses Ortes identisch sein. Die positive bewegliche Y'-Achse trifft die Himmelskugel im Äquator, im Abstande 90°  $+ \varphi$ vom Punkte  $\psi$ , die bewegliche Z'-Achse ist nach dem Nordpol des Äquators gerichtet.

Dreht man das oben als fest angenommene Coordinatensystem um die Z-Achse, und zwar im positiven Sinne um den Winkel  $\psi$ , so werden die Coordinaten eines Punktes in diesem neuen Systeme  $\xi_1$ ,  $\eta_1$  und  $\zeta_1$  mit den ursprünglichen Coordinaten x, y und z durch die Relationen:

$$\begin{cases} \xi_1 = x \cos \psi + y \sin \psi \\ \eta_1 = y \cos \psi - x \sin \psi \end{cases}$$

$$\zeta_1 = z,$$

verbunden sein. Die positive X-Achse dieses neuen Systems trifft einen Punkt, dessen Länge  $\psi$  ist; um nun die XY Ebene dieses neuen Systems, welche mit der Ebene der Ekliptik zusammenfällt, durch eine Drehung in die des beweglichen Äquators zu verwandeln, muss man die X-Achse als Drehungsachse betrachten und, die oben gemachte Definition über den Sinn der positiven Drehung festhaltend, eine Drehung im Betrage von  $360^{\circ}$  —  $\varepsilon'$  ausführen. Die Relationen zwischen den Coordinaten dieses neuen Systems  $\xi_2$ ,  $\eta_2$  und  $\zeta_2$  und den Coordinaten  $\xi_1$ ,  $\eta_1$  und  $\zeta_1$  sind danach:

$$\xi_{2} = \xi_{1}$$

$$\eta_{2} = \eta_{1} \cos \varepsilon' - \zeta_{1} \sin \varepsilon'$$

$$\zeta_{2} = \zeta_{1} \cos \varepsilon' + \eta_{1} \sin \varepsilon'.$$
2)

Die neue Z-Achse als Drehungsachse betrachtet, wird man endlich durch eine Drehung um den Winkel  $\varphi$  das Zusammenfallen der neuen Coordinatenachsen mit den Hauptachsen der Trägheit bewirken; die bestehenden Relationen sind:

$$x' = \xi_2 \cos \varphi + \eta_2 \sin \varphi$$

$$y' = \eta_2 \cos \varphi - \xi_2 \sin \varphi$$

$$z' = \zeta_2.$$

$$3)$$

Substituirt man nun successive die Coordinaten x, y, z in die Gleichungen 2) und 3), so findet man durch Vergleichung der so gewonnenen Werthe mit den GleichunOppolzer, Bahnbestimmungen. 1. 2. Auflage.

gen a) (pag. 131) sofort die daselbst eingeführten Cosinusfunctionen durch Functionen von  $\psi$ ,  $\varepsilon'$  und  $\varphi$  ausgedrückt; die Ausführung der angezeigten Operationen ergibt:

$$a = -\sin \varphi \sin \psi \cos \varepsilon' + \cos \varphi \cos \psi$$

$$a' = +\sin \varphi \cos \psi \cos \varepsilon' + \cos \varphi \sin \psi$$

$$a'' = -\sin \varphi \sin \varepsilon'$$

$$b = -\cos \varphi \sin \psi \cos \varepsilon' - \sin \varphi \cos \psi$$

$$b' = +\cos \varphi \cos \psi \cos \varepsilon' - \sin \varphi \sin \psi$$

$$b'' = -\cos \varphi \sin \varepsilon'$$

$$c = -\sin \psi \sin \varepsilon'$$

$$c' = +\cos \psi \sin \varepsilon'$$

$$c'' = +\cos \varepsilon'$$

Hiermit sind wohl die gewünschten Relationen erreicht; es wird jedoch zweckmässig sein, noch auf die differentiellen Verhältnisse Rücksicht zu nehmen. Die Differentiation der Gleichungen 4) ergibt, wenn man rechter Hand vom Gleichheitszeichen  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$  als variabel betrachtet und sofort die aus denselben Gleichungen sich ergebenden Relationen einführt:

$$da = +bd\varphi - c \sin \varphi \, d\epsilon' - a'd\psi$$

$$da' = +b'd\varphi - c' \sin \varphi \, d\epsilon' + ad\psi$$

$$da'' = +b''d\varphi - c'' \sin \varphi \, d\epsilon'$$

$$db = -ad\varphi - c \cos \varphi \, d\epsilon' - b'd\psi$$

$$db' = -a'd\varphi - c' \cos \varphi \, d\epsilon' + bd\psi$$

$$db'' = -a''d\varphi - c'' \cos \varphi \, d\epsilon'$$

$$dc = +(a \sin \varphi + b \cos \varphi) \, d\epsilon' - c'd\psi$$

$$dc' = +(a' \sin \varphi + b' \cos \varphi) \, d\epsilon' + cd\psi$$

$$dc'' = +(a'' \sin \varphi + b'' \cos \varphi) \, d\epsilon'.$$

Denkt man sich diese Differentiationen nach der Zeit t durchgeführt und in die Gleichungen k) (pag. 132) eingesetzt, so wird man pdt, qdt und rdt ohne Schwierigkeit als Functionen von  $d\varphi$ ,  $d\psi$  und  $d\varepsilon'$  erhalten. Mit Rücksicht auf die Reductionsformeln c) und i) (pag. 131) und die Gleichungen 4) (pag. 138) wird dann gefunden:

$$rdt = + d\varphi + \cos \varepsilon' d\psi$$

$$qdt = -\cos \varphi \sin \varepsilon' d\psi + \sin \varphi d\varepsilon'$$

$$pdt = -\sin \varphi \sin \varepsilon' d\psi - \cos \varphi d\varepsilon'.$$
6)

Aus diesen Gleichungen folgt durch entsprechende Multiplication mit sin  $\varphi$  und cos  $\varphi$  und nachherige Addition:

$$\begin{array}{l}
-\sin \varepsilon' d\psi = +\sin \varphi \ p \ dt + \cos \varphi \ q \ dt \\
d\varepsilon' = -\cos \varphi \ p \ dt + \sin \varphi \ q \ dt \\
d\varphi = +r \ dt - \cos \varepsilon' \ d\psi = r \ dt + \sin \varphi \cot \xi' \ p \ dt + \cos \varphi \cot \xi' \ q \ dt,
\end{array}$$

woraus, wenn p, q und r durch irgend ein Verfahren bestimmt sind, sofort die Änderungen der Grössen  $\psi$ ,  $\varepsilon'$  und  $\varphi$ , die sich auf das feste System beziehen, ermittelt werden können.

### y. Transformation der Momentsummen.

Die Euler'schen Differentialgleichungen 10) (pag. 134) enthalten die Summe der Momente, nämlich:

$$L = \Sigma (y' Z' - z' Y')$$

$$M = \Sigma (z' X' - x' Z')$$

$$N = \Sigma (x' Y' - y' X').$$

Nimmt man nun an, ein materieller Punkt von der Masse M,\*) wirke auf den starren Körper nach dem Newton'schen Attractionsgesetze, seine auf die Hauptachsen der Trägheit bezogenen Coordinaten seien x,', y,' und z,' und setzt der Kürze halber:

$$r^2 = (x, '-x')^2 + (y, '-y')^2 + (z, '-z')^2, \quad 2$$

so sind die nach den Achsen zerlegten Kräfte (vergl. pag. 43), welche auf das Element m des starren Körpers wirken, bestimmt durch:

$$X' = \frac{M,m}{r^3} (x,' - x')$$

$$Y' = \frac{M,m}{r^3} (y,' - y')$$

$$Z' = \frac{M,m}{r^3} (z,' - z'),$$
3)

welche Relationen übrigens für ein beliebiges Coordinatensystem gelten. Danach werden die Drehungsmomente in 1), wenn man, um die Gesammtwirkung auf den starren Körper zu erhalten, wieder das Summenzeichen einführt:

$$L = \sum \frac{M,m}{r^3} (y' z,' - z' y,')$$

$$M = \sum \frac{M,m}{r^3} (z' x,' - x' z,')$$

$$N = \sum \frac{M,m}{r^3} (x' y,' - y' x,').$$
4)

Da M., x,', y,' und z,' von dem Summenzeichen nicht beeinflusst werden, so kann man dieselben als constante Factoren vor dasselbe bringen; ferner werden die folgenden Ausdrücke der gemachten Bemerkung gemäss Null sein, nämlich:

$$y,' \Sigma z,' \frac{M,m}{r^3} - z,' \Sigma y,' \frac{M,m}{r^3} = 0$$

$$z,' \Sigma x,' \frac{M,m}{r^3} - x,' \Sigma z,' \frac{M,m}{r^3} = 0$$

$$x,' \Sigma y,' \frac{M,m}{r^3} - y,' \Sigma x,' \frac{M,m}{r^3} = 0.$$

Denkt man sich diese Nullwerthe zu den entsprechenden Gleichungen 4) addirt, so erhält man ohne Schwierigkeit für die Drehungsmomente die Ausdrücke:

<sup>\*)</sup> Drückt man die Masse in Einheiten der Sonnenmasse und die durch die Kraft erzeugten Beschleunigungen in Einheiten der mittleren Entfernung der Erde von der Sonne aus, so ist für *M*, eigentlich zu setzen *M*, k², wobei als Zeiteinheit der mittlere Sonnentag vorausgesetzt ist (vergl. pag. 49).

$$L = z,'M, \Sigma \frac{y' - y,'}{r^3} m - y,'M, \Sigma \frac{z' - z,'}{r^3} m$$

$$M = x,'M, \Sigma \frac{z' - z,'}{r^3} m - z,'M, \Sigma \frac{x' - x,'}{r^3} m$$

$$N = y,'M, \Sigma \frac{x' - x,'}{r^3} m - x,'M, \Sigma \frac{y' - y,'}{r^3} m,$$
5)

welche sich mittelst der Einführung des Potentials V einfacher schreiben lassen; es ist, wenn man:

$$V=M,\Sigma^{\frac{m}{r}},$$

und gemäss 2) (pag. 139):

$$\left(\frac{dr}{dx_{i'}}\right) = \frac{x_{i'}-x'}{r}, \qquad \left(\frac{dr}{dy_{i'}}\right) = \frac{y_{i'}-y'}{r}, \qquad \left(\frac{dr}{dz_{i'}}\right) = \frac{z_{i'}-z'}{r}, \quad \left(0\right)$$

setzt, offenbar:

Die Gleichungen 5) erhalten somit die Form:

$$L = z' \left( \frac{dV}{dy,'} \right) - y' \left( \frac{dV}{dz,'} \right)$$

$$M = x' \left( \frac{dV}{dz,'} \right) - z' \left( \frac{dV}{dx,'} \right)$$

$$N = y' \left( \frac{dV}{dx,'} \right) - x' \left( \frac{dV}{dy,'} \right).$$

Es lassen sich aber die Drehungsmomente auch als Functionen der partiellen Differentialquotienten des Potentials nach den im vorigen Capitel eingeführten unabhängig Variablen  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$  darstellen; diese Transformation soll hier vorgenommen werden, weil dieselbe für die Folge wesentliche Vortheile bietet. Die oben eingeführte Kräftefunction enthält die auf das gewählte bewegliche, mit den Hauptträgheitsachsen zusammenfallende Coordinatensystem bezogenen Coordinaten der Massenelemente  $m_1, m_2, m_3, \ldots$ , welche nach der Wahl dieses Coordinatensystems constant sind; dieselben sind von den Winkeln  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$  völlig unabhängig, ihre Ableitungen nach  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$  somit der Null gleich. Man kann daher die partiellen Differentialquotienten des Potentials nach  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$ , da dasselbe als von  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$  abhängige Grössen nur die Coordinaten x, y, y, und z, enthält, vollständig darstellen durch:

$$\begin{pmatrix}
\frac{dV}{d\varphi} = \left(\frac{dV}{dx_{i}'}\right) \begin{pmatrix} dx_{i}' \\ d\varphi \end{pmatrix} + \left(\frac{dV}{dy_{i}'}\right) \left(\frac{dy_{i}'}{d\varphi}\right) + \left(\frac{dV}{dz_{i}'}\right) \left(\frac{dz_{i}'}{d\varphi}\right) \\
\begin{pmatrix}
\frac{dV}{d\psi} = \left(\frac{dV}{dx_{i}'}\right) \left(\frac{dx_{i}'}{d\psi}\right) + \left(\frac{dV}{dy_{i}'}\right) \left(\frac{dy_{i}'}{d\psi}\right) + \left(\frac{dV}{dz_{i}'}\right) \left(\frac{dz_{i}'}{d\psi}\right) \\
\begin{pmatrix}
\frac{dV}{d\epsilon'} = \left(\frac{dV}{dz_{i}'}\right) \left(\frac{dx_{i}'}{d\epsilon'}\right) + \left(\frac{dV}{dy_{i}'}\right) \left(\frac{dy_{i}'}{d\epsilon'}\right) + \left(\frac{dV}{dz_{i}'}\right) \left(\frac{dz_{i}'}{d\epsilon'}\right)
\end{pmatrix} = 8$$

Sind die auf die fixe Ekliptik bezogenen Coordinaten des materiellen Punktes  $x_i$ ,  $y_i$  und  $z_i$ , so bestehen nach Gleichung a) und b) (pag. 131) die Relationen:

$$\begin{array}{l} x,' = ax, + a'y, + a''z, \\ y,' = bx, + b'y, + b''z, \\ z,' = cx, + c'y, + c''z, \end{array} \right\} \quad \begin{array}{l} x, = a \ x,' + b \ y,' + c \ z,' \\ y, = a'x,' + b'y,' + c'z,' \\ z, = a''x,' + b''y,' + c''z,', \end{array} \right\} \quad \text{9b)}$$

wobei den neun Cosinusfunctionen die durch die Gleichungen 4) (pag. 138) festgestellten Bedeutungen zukommen; es ist danach, wenn man von den partiellen Differentialquotienten, welche die Gleichungen 5) (pag. 138) ergeben, mit Rücksicht auf die Gleichungen 9a) und 9b) und i) (pag. 131) Gebrauch macht:

$$\frac{dx,'}{d\varphi} = bx, + b'y, + b''z, = y,'$$

$$\frac{dy,'}{d\varphi} = -(ax, + a'y, + a''z,) = -x,'$$

$$\frac{dz,'}{d\varphi} = 0,$$

$$\frac{dx,'}{d\varphi} = ay, - a'x, = y,'(ab' - ba') + z,'(ac' - ca') = c''y,' - b''z,'$$

$$\frac{dy,'}{d\psi} = by, - b'x, = x,'(ba' - ab') + z,'(bc' - cb') = a''z,' - c''x,'$$

$$\frac{dz,'}{d\psi} = ay, - c'x = x,'(ac' - ac') + x,'(ab' - bc') = b''x,' - c''x,'$$

$$\frac{dx,'}{d\epsilon'} = -\sin\varphi(cx, + c'y, + c''z,) = -\sin\varphi z,'$$

$$\frac{dy,'}{d\epsilon'} = -\cos\varphi(cx, + c'y, + c''z,) = -\cos\varphi z,'$$

$$\frac{dz,'}{d\epsilon'} = \sin\varphi(ax, + a'y, + a''z,) + \cos\varphi(bx, + b'y, + b''z,) = \sin\varphi x,' + \cos\varphi y.'.$$

 $\frac{dz_{i'}}{dy_{i}} = cy_{i} - c'x_{i} = x_{i'}(ca' - ac') + y_{i'}(cb' - bc') = b''x_{i'} - a''y_{i'},$ 

Die Substitution dieser partiellen Differentialquotienten in 8) (pag. 140) ergibt:

Führt man nun in diese Ausdrücke die Werthe nach 7) (pag. 140) ein und ersetzt die Cosinusfunctionen a", b" und c" nach den Gleichungen 4) (pag. 138), so erhält man ohne Schwierigkeit:

Bestimmt man hieraus L, M und N, so findet sich leicht:

$$L = \frac{\sin \varphi}{\sin \varepsilon'} \left\{ \cos \varepsilon' \begin{pmatrix} dV \\ d\varphi \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} dV \\ d\psi \end{pmatrix} \right\} - \cos \varphi \begin{pmatrix} dV \\ d\varepsilon' \end{pmatrix}$$

$$M = \frac{\cos \varphi}{\sin \varepsilon'} \left\{ \cos \varepsilon' \begin{pmatrix} dV \\ d\varphi \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} dV \\ d\psi \end{pmatrix} \right\} + \sin \varphi \begin{pmatrix} dV \\ d\overline{\varepsilon'} \end{pmatrix}$$

$$N = \begin{pmatrix} dV \\ \overline{d\varphi} \end{pmatrix},$$
13)

welche Werthe der durch die Gleichungen 1) (pag. 139) bestimmten Bedeutung der

Buchstaben L, M und N gemäss in die Euler'schen Gleichungen 10) (pag. 139) eingesetzt, diesen die folgende Gestalt ertheilen:

$$A \frac{dp}{dt} + (C - B) qr = \frac{\sin \varphi}{\sin \varepsilon'} \left| \cos \varepsilon' \begin{pmatrix} dV \\ d\varphi \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} dV \\ d\psi \end{pmatrix} \right| - \cos \varphi \begin{pmatrix} dV \\ d\varepsilon' \end{pmatrix}$$

$$B \frac{dq}{dt} + (A - C) pr = \frac{\cos \varphi}{\sin \varepsilon'} \left| \cos \varepsilon' \begin{pmatrix} dV \\ d\varphi \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} dV \\ d\psi \end{pmatrix} \right| + \sin \varphi \begin{pmatrix} dV \\ d\varepsilon' \end{pmatrix}$$

$$C \frac{dr}{dt} + (B - A) pq = \left( \frac{dV}{d\varphi} \right).$$

δ. Entwicklung des Potentials V und seiner partiellen Differentialquotienten.

Für das vorgelegte Potential wurde oben (pag. 140) die Form:

$$V = M, \Sigma \frac{m}{r}, \qquad \qquad 1)$$

gefunden und hierbei:

$$r^2 = (x, '-x')^2 + (y, '-y')^2 + (z, '-z')^2,$$
 2)

gesetzt. Führt man, entsprechend den früheren Annahmen, die Hauptachsen der Trägheit ein, so bestehen (vergl. 3) pag. 127 und 5) pag. 129) die Gleichungen:

$$\Sigma m x' = 0 , \quad \Sigma m y' = 0 , \quad \Sigma m z' = 0 
\Sigma m x'y' = 0 , \quad \Sigma m x'z' = 0 , \quad \Sigma m y'z' = 0.$$

Aus den Relationen (vergl. a) pag. 127 und 8) pag. 130):

$$M = \sum m , \quad B = \sum m \, x'^2 + \sum m \, z'^2 
 A = \sum m \, y'^2 + \sum m \, z'^2 , \quad C = \sum m \, x'^2 + \sum m \, y'^2,$$
(4)

wobei *M* die Gesammtmasse des starren Körpers vorstellt und nicht mit der Momentsumme *M* (vergl. 1) pag. 139) verwechselt werden darf, folgt:

$$\begin{array}{l} \Sigma \ m \ x'^2 = \frac{1}{2} \ (B + C - A) \ , \quad \Sigma \ m \ z'^2 = \frac{1}{2} \ (A + B - C) \\ \Sigma \ m \ y'^2 = \frac{1}{2} \ (A + C - B) \ , \quad \Sigma \ m \ (x'^2 + y'^2 + z'^2) = \Sigma \ m \ r'^2 = \frac{1}{2} \ (A + B + C), \end{array} \} \ 5)$$

in welchen Gleichungen für  $x'^2 + y'^2 + z'^2$  der Kürze halber  $r'^2$  gesetzt ist. Bezeichnet man aber in analoger Weise mit  $r'^2$  den Werth  $x'^2 + y'^2 + z'^2$ , so resultirt aus der Gleichung 2) sofort:

$$r^2 = r'^2 + r'^2 - 2(x'x' + y'y' + z'z').$$
 6)

In dem vorliegenden Falle werden die Dimensionen des starren Körpers im Vergleiche mit der Entfernung des anziehenden Punktes vom Schwerpunkt r', klein sein, weshalb man mit Vortheil von einer Entwicklung nach steigenden Potenzen des Verhältnisses r': r', Gebrauch machen kann; es ist zunächst:

$$\frac{1}{r} = \frac{1}{r'} \left\{ 1 - \frac{2}{r'^2} \left( x'x' + y'y' + z'z' \right) + \left( \frac{r'}{r'} \right)^2 \right\}^{-1/2}.$$

Das Mittelglied des Klammerausdruckes ist in Bezug auf das oben genannte Verhältnis erster, das letzte zweiter Ordnung. Führt man die Entwicklung dieses Klammerausdruckes nach dem binomischen Satze durch, so finden sich die Glieder:

oter Ordnung: 1

Iter ,, : 
$$\frac{1}{r,'^2} \{ x'x,' + y'y,' + z'z,' \}$$

2ter ,, :  $\frac{3}{2r,'^4} \{ x'x,' + y'y,' + z'z,' \}^2 - \frac{1}{2} \left( \frac{r'}{r,'} \right)^2$ 

3ter ,, :  $\frac{5}{2r,'^6} \{ x'x,' + y'y,' + z'z,' \}^3 - \frac{3r'^2}{2r,'^4} \{ x'x,' + y'y,' + z'z,' \}$ 

u. s. f. . . .

Multiplicirt man diese Ausdrücke mit  $\frac{M,m}{r,'}$  und setzt jedem einzelnen das Summenzeichen vor, um alle Elemente m und deren Coordinaten x', y' und z' in Betracht zu ziehen, so findet man die Glieder nullter Ordnung:

$$M, \Sigma \frac{m}{r.'} = \frac{M, M}{r.'}.$$
 8)

Die Glieder erster Ordnung verschwinden nach den ersten in der Gleichung 3) (pag. 142) eingeführten Bedingungen. Für die Glieder zweiter Ordnung denke man sich zunächst die Quadrirung der Klammerausdrücke ausgeführt, dann werden die Summen der doppelten Producte wegen der zweiten Gleichungen in 3) (pag. 142) verschwinden; die restirenden Quadrate geben mit Rücksicht auf die Relationen 5) (pag. 142) sofort:

$$\frac{3}{4} \frac{M_{r}}{r_{r}^{-6}} \left\{ x_{r}^{-/2} \left( B + C - A \right) + y_{r}^{-/2} \left( A + C - B \right) + z_{r}^{-/2} \left( A + B - C \right) \right\} - \frac{M_{r}}{4 r_{r}^{-/3}} \left( A + B + C \right). 9 \right\}$$

Man könnte diese Ausdrücke auch zusammenziehen, wenn man das letzte Glied mit:

$$\frac{x_{,'2}}{r_{,'2}} + \frac{y_{,'2}}{r_{,'2}} + \frac{z_{,'2}}{r_{,'2}},$$

multipliciren würde, welcher Factor offenbar der Einheit gleich kommt; dann würde das Glied zweiter Ordnung sich schreiben lassen:

$$\frac{M_{1}}{2r_{1}^{2}}\left\{ x_{1}^{2}\left(B+C-2A\right)+y_{1}^{2}\left(C+A-2B\right)+z_{1}^{2}\left(A+B-2C\right)\right\} ;$$

doch ist die erstere Form für die vorliegende Aufgabe bequemer. Es wird gut sein zu bemerken, dass die bisher entwickelten Glieder von der Gestalt des angezogenen Körpers gewissermassen unabhängig und nur die Trägheitsmomente massgebend sind.

Die Glieder dritter Ordnung lassen sich nicht mehr auf so einfache Formen zurückführen, doch gewinnt man leicht die Einsicht, dass dieselben völlig verschwinden müssen, sobald man voraussetzt, die Erde sei aus Schichten zusammengesetzt, welche in Bezug auf den Schwerpunkt symmetrisch sind. Führt man nämlich die Summation in Bezug auf die mit dem Massenelement multiplicirten Coordinaten aus und beachtet, dass die Summe der Exponenten in jedem Gliede für die Coordinaten x', y' und z' gleich drei sein muss, so wird, falls der starre Körper in Bezug auf den Schwerpunkt symmetrisch ist, jeder positiven eine negative Combination von derselben Grösse entsprechen, deren Summe im Resultate verschwindet. Da die Erde wol sehr nahe symmetrisch ist (die Pendelbeobachtungen ergaben bislang keine entschiedene Asymmetrie) und die Glieder dritter Ordnung an sich klein sind, so

begeht man durch die Vernachlässigung der letzteren nur einen Fehler dritter Ordnung in die gewiss kleine Asymmetrie der Erde. Man kann demnach die Behauptung aufstellen, dass die Summe der Gleichungen 8) und 9) (pag. 143) bereits das Potential in sehr bedeutender Annäherung darstellt.

Für die oben entwickelten Formeln der störenden Kräfte bedarf man aber nur gewisser partieller Differentialquotienten des Potentials und zwar der partiellen Derivationen nach  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$ . Da die Massen M und M, die Trägheitsmomente A, B, C und endlich die Entfernung r, auf welche Grössen die Drehung des Coordinatensystems durchaus keinen Einfluss nehmen kann, von den Winkeln  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$ , welche in den Coordinaten x, y, und z, enthalten sind, nicht abhängen, so kann man für die vorliegenden Zwecke alle jene Glieder des Potentials weglassen, welche die eben genannten Coordinaten nicht in sich schliessen; es fällt somit das Glied erster Ordnung 8) (pag. 143) und der zweite Theil in dem Ausdrucke für die Glieder zweiter Ordnung 9) (pag. 143) weg. Ausserdem wird es erlaubt sein, da die Gestalt der Erde sehr nahe einem Rotationskörper entspricht:

$$A = B$$

zu setzen; diese Annahme ist um so mehr gerechtfertigt als, wenn auch recht merkliche Unterschiede zwischen A und B beständen, die übrigens bisher mit Sicherheit noch nicht nachgewiesen sind, aus derselben nur unmerkliche Glieder sehr kurzer Periode hervorgehen würden. Es würden daher für die partiellen Differentialquotienten des Potentials die folgenden Glieder in demselben zu berücksichtigen sein:

$$\frac{3}{4}\frac{M_{r}}{x'^{5}}\{(x'^{2}+y'^{2})\ C+z'^{2}\ (2A-C)\}.$$

Addirt und subtrahirt man in der Klammer den Werth:

$$z'^2C$$

so nimmt der Klammerausdruck, ohne seinen Werth zu ändern, die Gestalt:

$$(x'^2 + y'^2 + z'^2) C + 2z'^2 (A - C) = r'^2 C + 2z'^2 (A - C)$$

an. Das Glied  $r/^2C$  ist aber den oben gemachten Bemerkungen gemäss von  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$  unabhängig; bezeichnet man daher mit F jene Glieder des Potentials, die allein Beiträge für die geforderten partiellen Differentialquotienten liefern, so erhält man hierfür:

$$F = \frac{3 M_{t}}{2 r_{t}^{2}} (A - C) z_{t}^{2}, \qquad 10)$$

wobei aber sein wird.

$$\begin{pmatrix} \frac{dV}{d\varphi} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{dF}{d\varphi} \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} \frac{dV}{d\psi} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{dF}{d\psi} \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} \frac{dV}{de'} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{dF}{de'} \end{pmatrix}, \quad 11$$

somit auch:

Um z, durch x, y, und z, auszudrücken, welche Coordinaten des anziehenden materiellen Punktes sich auf ein festes Coordinatensystem beziehen, also von  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon$  unabhängig sind, wird man sich der dritten Relation in 9a) (pag. 140) bedienen, dieselbe liefert:

$$z' = c x_1 + c' y_1 + c'' z_1,$$

und ersetzt man hierin die Cosinusfunctionen c, c' und c'' durch die Gleichungen 4) (pag. 138), so findet sich:

$$z' = -\sin\psi\sin\varepsilon'x + \cos\psi\sin\varepsilon'y + \cos\varepsilon'z . \qquad 13$$

Bildet man nun die partiellen Differentialquotienten von z', nach  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$ , so sieht man sofort, dass, da z' den Winkel  $\varphi$  nicht enthält (die Coordinaten  $x_n$ , y, und z, sind den obigen Bemerkungen nach ebenfalls von  $\varphi$ ,  $\psi$  und  $\varepsilon'$  unabhängig), die Ableitung nach  $\varphi$  verschwindet; es ist also:

$$\left(\frac{dV}{d\varphi}\right) = 0. 14$$

Dieses Resultat ist für die weiter unten folgenden Integrationen von hoher Wichtigkeit und erklärt sich aus dem Umstande, dass A = B gesetzt wurde.

Bezeichnet man die auf die feste Ekliptik bezogenen geocentrischen polaren Coordinaten des anziehenden Massenpunktes mit l', b' und seine Entfernung mit r', so wird sein:

$$x_{i} = r_{i}' \cos l' \cos b'$$

$$y_{i} = r_{i}' \sin l' \cos b'$$

$$z_{i} = r_{i}' \sin b'$$

daher mit Rücksicht auf 13):

$$F = -\frac{3M, (C-A)}{2r'^3} \{ \sin \varepsilon' \cos b' \sin (l'-\psi) + \cos \varepsilon' \sin b' \}^2,$$

und man hat schliesslich:

Die Integration dieser Ausdrücke führt, wie später gezeigt werden wird, zur Kenntnis der Werthe  $\psi$  und  $\varepsilon'$ ; zwar enthalten dieselben die zu suchenden Grössen  $\psi$  und  $\varepsilon'$  selbst, doch sieht man wol sogleich ein, dass dieser Umstand der bis auf Grössen zweiter Ordnung exclusive richtigen Integration kein wesentliches Hindernis bietet, da  $\psi$  von der Ordnung der störenden Kräfte,  $\varepsilon'$  aber bis auf Grössen derselben Ordnung constant ist; die Resultate dieser ersten Integration werden ausreichend genau sein, um die zweite Näherung durchzuführen u. s. f.; es wird sich aber zeigen, dass auf Grundlage der vorhandenen Untersuchungen von diesen successiven Annäherungen Umgang genommen werden kann. Schliesslich wird es gut sein, sich zu erinnern, dass die vorliegende Untersuchung den Erdkörper als starr voraussetzt, welcher Annahme wesentliche Zweifel entgegengesetzt werden können.

# E. Zurückführung der Differentialgleichungen für die Bewegung der Erdachse auf Quadraturen.

Die Integration der oben (pap. 142) entwickelten Differentialgleichung für die Bewegung der Erdachse soll in etwas anderer, wenn auch weitläufigerer Weise, als dies sonst üblich ist, durchgeführt werden, weil das hier einzuschlagende Verfahren zur klaren Beurtheilung der auftretenden Umstände besonders geeignet erscheint und zu strenge Ausdrücken führt.

Setzt man in den Gleichungen 14) (pag. 142), wie dies schon bei der Entwicklung des Potentials geschehen ist, A = B, was mit der Annahme zusammentrifft, dass die Erde ein Rotationskörper sei, und benützt die aus derselben Voraussetzung resultirende Relation:

$$\left(\frac{dV}{d\varphi}\right) = 0,$$

die als Gleichung 14) (pag. 145) angeführt ist, so gestalten sich die bezüglichen Differentialgleichungen für die Rotationsbewegung des starr gedachten Erdkörpers, wie folgt:

$$\begin{split} A \frac{dp}{dt} + (C - A) \, q \, r &= -\frac{\sin \varphi}{\sin \varepsilon'} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) - \cos \varphi \left( \frac{dV}{d\varepsilon'} \right) \\ A \frac{dq}{dt} - (C - A) \, p \, r &= -\frac{\cos \varphi}{\sin \varepsilon'} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) + \sin \varphi \left( \frac{dV}{d\varepsilon'} \right) \\ C \frac{dr}{dt} &= 0. \end{split}$$

Die Integration der dritten Gleichung liefert sofort:

$$r = \text{Constante} = n.$$
 2)

Die Rotationsgeschwindigkeit der Erde um ihre kleine Achse ist demnach constant und muss als willkürliche Integrationsconstante aus den Beobachtungen bestimmt werden. Mit Rücksicht auf dieses Resultat können die beiden ersten Gleichungen in 1) nunmehr wie folgt geschrieben werden:

$$A\frac{dp}{dt} + (C - A)nq = -\frac{\sin\varphi}{\sin\varepsilon'} \left(\frac{dV}{d\psi}\right) - \cos\varphi\left(\frac{dV}{d\varepsilon'}\right)$$

$$A\frac{dq}{dt} - (C - A)np = -\frac{\cos\varphi}{\sin\varepsilon'} \left(\frac{dV}{d\psi}\right) + \sin\varphi\left(\frac{dV}{d\varepsilon'}\right).$$

Denkt man sich diese Gleichungen unter der Annahme, dass keine äusseren Kräfte wirken, zur Integration vorgelegt, was mit der Bedingung zusammenfällt, dass die Glieder rechter Hand vom Gleichheitszeichen Null sind, so wird man finden, dass denselben für p und q die folgenden Formen:

$$p = \xi \cos \left(n \frac{C - A}{A} t\right) + \eta \sin \left(n \frac{C - A}{A} t\right)$$

$$q = \xi \sin \left(n \frac{C - A}{A} t\right) - \eta \cos \left(n \frac{C - A}{A} t\right),$$
4)

genügen, in denen  $\xi$  und  $\eta$  die willkürlichen Integrationsconstanten darstellen; betrachtet man aber diese ebenfalls als mit der Zeit veränderlich, so wird man durch

Variation derselben den Gleichungen 3) und 4) genügen können. Differentiirt man unter dieser Voraussetzung die Gleichungen 4), so ergibt sich:

$$\frac{dp}{dt} = -\frac{C-A}{A}qn + \cos\left(n\frac{C-A}{A}t\right)\frac{d\xi}{dt} + \sin\left(n\frac{C-A}{A}t\right)\frac{d\eta}{dt}$$

$$\frac{dq}{dt} = \frac{C-A}{A}pn + \sin\left(n\frac{C-A}{A}t\right)\frac{d\xi}{dt} - \cos\left(n\frac{C-A}{A}t\right)\frac{d\eta}{dt}.$$
5)

Die Substitution der Werthe von p und q aus den Gleichungen 4) und 5) in die Gleichungen 3) lässt, wenn man abkürzend schreibt:

$$\mu = n \frac{C - A}{A}, \tag{6}$$

finden:

$$A \left| \cos \mu t \, \frac{d\xi}{dt} + \sin \mu t \, \frac{d\eta}{dt} \right| = -\frac{\sin \varphi}{\sin \varepsilon} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) - \cos \varphi \left( \frac{dV}{d\varepsilon} \right)$$

$$A \left| \sin \mu t \, \frac{d\xi}{dt} - \cos \mu t \, \frac{d\eta}{dt} \right| = -\frac{\cos \varphi}{\sin \varepsilon} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) + \sin \varphi \left( \frac{dV}{d\varepsilon} \right)$$

woraus für  $d\xi$  und  $d\eta$  leicht die Ausdrücke:

$$A\frac{d\xi}{dt} = -\frac{\sin(\mu t + \varphi)}{\sin \epsilon} {dV \choose d\psi} - \cos(\mu t + \varphi) {dV \choose d\epsilon'}$$

$$A\frac{d\eta}{dt} = +\frac{\cos(\mu t + \varphi)}{\sin \epsilon'} {dV \choose d\psi} - \sin(\mu t + \varphi) {dV \choose d\epsilon'},$$
7)

resultiren, deren Integration zu folgenden Gleichungen führt:

$$\xi = \xi_{o} - \int \begin{cases} \sin\left(\mu t + \varphi\right) \left(\frac{dV}{d\psi}\right) + \frac{\cos\left(\mu t + \varphi\right)}{A} \left(\frac{dV}{d\varepsilon'}\right) \right\} dt \\ \eta = \eta_{o} + \int \begin{cases} \cos\left(\mu t + \varphi\right) \left(\frac{dV}{d\psi}\right) - \frac{\sin\left(\mu t + \varphi\right)}{A} \left(\frac{dV}{d\varepsilon'}\right) \right\} dt. \end{cases}$$

 $\xi_0$  und  $\eta_0$  sind die Integrationsconstanten und hängen von den Anfangszuständen ab; auf die nähere Bedeutung jener und die durch dieselben bewirkten Bewegungen wird weiter unten ausführlicher eingegangen werden.

Denkt man sich die partiellen Differentialquotienten von V als Functionen der Zeit entwickelt, so werden die angezeigten Integrationen die Kenntnis der Grösse  $\varphi$  als Function der Zeit erfordern; nun ist aber nach der Gleichung 7) (pag. 138):

$$d\varphi = rdt - \cos \varepsilon' d\psi,$$

sonach mit Rücksicht auf 2) (pag. 146):

$$\varphi = \varphi_0 + nt - \int \cos \varepsilon' \, \frac{d\psi}{dt} \, dt.$$

Die Integrationsconstante  $\varphi_0$  kann beliebig gewählt werden, da die Erde als Rotationskörper vorausgesetzt ist; man kann sich demnach die positive X'-Achse in den Meridian eines bestimmten Erdortes gelegt denken und die Integrationsconstante  $\varphi_0$  der Null gleich annehmen.  $\varphi$  tritt bei der Integration stets in Verbindung mit  $\mu$  auf, woraus sich der Bedeutung dieses Buchstabens gemäss (vergl. Gleichung 6) (pag. 147) leicht findet:

$$\mu t + \varphi = \frac{C}{A} n t - \int \cos \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} dt$$

$$\mu + \frac{d\varphi}{dt} = \frac{C}{A} n - \cos \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} = \mu'.$$
9)

 $\mu'$  wird man selbst bei den genauesten Rechnungen mit  $\frac{C}{A}n$  identificiren können,

denn wählt man als Einheit den Sterntag, so wird n mit 1296000" anzunehmen sein, während das Hauptglied des zweiten Theiles von  $\mu'$  kaum 0"12 erreicht; jedenfalls wird man in der ersten Näherung dieses zweite Glied weglassen, für die weiteren Annäherungen das Resultat der vorangehenden benützen, und da das Hauptglied von  $\frac{d\psi}{dt}$  nahezu constant ist, ohne merklichen Fehler dasselbe für  $\mu'$  voraussetzen und daher  $(\mu'-\mu)$   $t=\varphi$  annehmen können. Es stehen somit den in den Gleichungen 8) angezeigten Integrationen so lange keine wesentlichen Hindernisse entgegen, als die störenden Kräfte so klein sind, dass eine Entwicklung nach steigenden Potenzen derselben eine genügende Convergenz darbietet.

Substituirt man die in 4) (pag. 146) erhaltenen Werthe für p und q in die Gleichungen 7) (pag. 138), so findet sich leicht:

$$\frac{\frac{d\varepsilon'}{dt} = -\xi \cos(\mu t + \varphi) - \eta \sin(\mu t + \varphi)}{-\sin \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} = \xi \sin(\mu t + \varphi) - \eta \cos(\mu t + \varphi)}$$

$$\cdot \frac{\frac{d\varphi}{dt} = n + \cot \varepsilon' \xi \sin(\mu t + \varphi) - \cot \varepsilon' \eta \cos(\mu t + \varphi)}{-\cot \varepsilon' \eta \cos(\mu t + \varphi)},$$
10)

in welchen Ausdrücken  $\xi$  und  $\eta$  nach den Gleichungen 8) (pag. 147) bestimmt werden können; die Integration der Gleichungen 10) liefert sofort die verlangten Quantitäten durch Quadraturen, nämlich:

$$\begin{split} \varepsilon' &= \varepsilon_{\rm o}' - \int \{\xi \cos{(\mu t + \varphi)} + \eta \sin{(\mu t + \varphi)}\} dt \\ -\psi &= -\psi_{\rm o} + \int \left\{ \frac{\xi}{\sin{\varepsilon'}} \sin{(\mu t + \varphi)} - \frac{\eta}{\sin{\varepsilon'}} \cos{(\mu t + \varphi)} \right\} dt \\ \varphi &= \varphi_{\rm o} + nt + \int \{\cot{\varepsilon'} \xi \sin{(\mu t + \varphi)} - \cot{\varepsilon'} \eta \cos{(\mu t + \varphi)}\} dt, \end{split}$$

in welchen Ausdrücken  $\varepsilon_0'$ , —  $\psi_0$  und  $\varphi_0$  die willkürlichen Integrationsconstanten darstellen. Die in 8) und 11) auftretenden Integrale enthalten theilweise die zu bestimmenden Incremente selbst, doch stets in Verbindung mit den störenden Kräften, weshalb der Ermittlung dieser Integrale durch successive Näherungen keine Schwierigkeiten entgegenstehen. Wiewol die Berechnung mit Hilfe der Quadraturen in 8) und 11) wenig an Bequemlichkeit zu wünschen übrig lässt, so werden sich doch noch anderweitige Formeln aufstellen lassen, die bei der thatsächlichen Anwendung den Vorzug verdienen, besonders wenn man, wie dies im folgenden Kapitel geschieht, die Bewegungen der instantanen Drehungsachse verfolgt. Differentiirt man die ersten beiden Formeln in 10) nach der Zeit, so wird man finden:

$$\frac{d}{dt} \left( \frac{d\varepsilon'}{dt} \right) = - \mu' \sin \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} - \cos \left( \mu t + \varphi \right) \frac{d\xi}{dt} - \sin \left( \mu t + \varphi \right) \frac{d\eta}{dt}$$

$$\frac{d}{dt} \left( - \sin \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} \right) = - \mu' \frac{d\varepsilon'}{dt} + \sin \left( \mu t + \varphi \right) \frac{d\xi}{dt} - \cos \left( \mu t + \varphi \right) \frac{d\eta}{dt}$$

Ersetzt man in dieser Gleichung die Differentialquotienten von  $\xi$  und  $\eta$  durch die entsprechenden Relationen in 7) (pag. 147), so findet sich, wenn man das Resultat der zweiten Gleichung zuerst ansetzt:

$$\mu' \frac{d\epsilon'}{dt} = \frac{d}{dt} \left( \sin \epsilon' \frac{d\psi}{dt} \right) - \frac{1}{\sin \epsilon' A} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) \\ - \mu' \sin \epsilon' \frac{d\psi}{dt} = \frac{d}{dt} \left( \frac{d\epsilon'}{dt} \right) - \frac{1}{A} \left( \frac{dV}{d\epsilon'} \right).$$

Führt man nun für  $\mu'$  seinen Werth nach 9) (pag. 147) ein, so erhält man:

$$\frac{\frac{d\varepsilon'}{dt} = \frac{A}{nC} \frac{d}{dt} \left( \sin \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} \right) - \frac{1}{\sin \varepsilon' nC} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) + \frac{A \cos \varepsilon'}{nC} \frac{d\psi}{dt} \cdot \frac{d\varepsilon'}{dt} }{-\frac{d\psi}{dt}} = \frac{A}{\sin \varepsilon' nC} \frac{d}{dt} \left( \frac{d\varepsilon'}{dt} \right) - \frac{1}{\sin \varepsilon' nC} \left( \frac{dV}{d\varepsilon'} \right) - \frac{A \cos \varepsilon'}{nC} \frac{d\psi}{dt} \cdot \frac{d\psi}{dt} \cdot \frac{d\psi}{dt}.$$
 13)

Bedenkt man, dass geschrieben werden kann:

$$\frac{1}{\sin \epsilon'} \frac{d}{dt} \left( \frac{d\epsilon'}{dt} \right) = \frac{d}{dt} \left( \frac{1}{\sin \epsilon'} \frac{d\epsilon'}{dt} \right) + \frac{\cot g \, \epsilon'}{\sin \epsilon'} \frac{d\epsilon'}{dt} \cdot \frac{d\epsilon'}{dt}$$

so ergibt die Integration der Gleichungen 13):

$$\begin{split} \varepsilon' &= \varepsilon_{\rm o}' - \int \left(\frac{dV}{d\psi}\right) \frac{dt}{\sin \varepsilon' n_C} + \frac{A \sin \varepsilon'}{n_C} \frac{d\psi}{dt} + \int \frac{A \cos \varepsilon'}{n_C} \frac{d\psi}{dt} \cdot \frac{d\varepsilon'}{dt} dt \\ \psi &= \psi_{\rm o} + \int \left(\frac{dV}{d\varepsilon'}\right) \frac{dt}{\sin \varepsilon' n_C} - \frac{A \csc \varepsilon'}{n_C} \frac{d\varepsilon'}{dt} + \int \frac{A \cos \varepsilon'}{n_C} \left\{\frac{d\psi}{dt} \cdot \frac{d\psi}{dt} - \frac{1}{\sin \varepsilon'^2} \frac{d\varepsilon'}{dt} \cdot \frac{d\varepsilon'}{dt} \right\} dt, \end{split}$$

welche Gleichungen, da keine Vernachlässigungen eingeführt sind, völlig streng sind. Das letzte Glied in jeder dieser Gleichungen ist offenbar zweiter Ordnung, kann daher in der ersten Annäherung übergangen werden, doch bleiben diese Glieder stets so klein, dass sie selbst bei den genauesten Rechnungen ohne wesentlichen Nachtheil fortgelassen werden können. Die dritten Glieder, von denen das eine mit dem Differentialquotienten von  $\psi$ , das andere mit dem von  $\varepsilon'$  multiplicirt erscheint, bedürfen besonderer Berücksichtigung. Dieselben werden gewöhnlich mit der Bemerkung abgefertigt, dass sie als nothwendig klein fortgelassen werden dürfen; wie sich jedoch im Verlaufe der Untersuchung zeigen wird, geben ganz andere Gründe, die man gewöhnlich nicht angeführt findet, die Berechtigung, bei der Ermittlung der Präcession und Nutation von diesen Gliedern abzusehen; bei der Integration der vorliegenden Gleichungen hingegen wird deren Mitnahme jedenfalls empfohlen werden müssen. Das Vorhandensein derselben zeigt, dass in den Gleichungen 14) die Zurückführung der Differentialgleichungen auf Quadraturen, die durch die Gleichungen 8) (pag. 147) und 11) (pag. 148) geleistet wird, nicht vollständig erreicht ist; doch kann diese leicht mit Hilfe der eben angeführten Gleichungen bewerkstelligt werden; es ist nämlich nach denselben:

$$\frac{ds'}{dt} = -\xi_0 \cos(\mu t + \varphi) + \frac{\cos(\mu t + \varphi)}{A} \int \left\{ \frac{\sin(\mu t + \varphi)}{\sin s'} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) + \right. \\ + \cos(\mu t + \varphi) \left( \frac{dV}{ds'} \right) \right\} dt$$

$$- \eta_0 \sin(\mu t + \varphi) - \frac{\sin(\mu t + \varphi)}{A} \int \left\{ \frac{\cos(\mu t + \varphi)}{\sin s'} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) - \right. \\ - \sin(\mu t + \varphi) \left( \frac{dV}{ds'} \right) \right\} dt$$

$$\sin \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} = -\xi_0 \sin(\mu t + \varphi) + \frac{\sin'\mu t + \varphi}{A} \int \left\{ \frac{\sin(\mu t + \varphi)}{\sin s'} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) + \right. \\ + \cos(\mu t + \varphi) \left( \frac{dV}{ds'} \right) \right\} dt$$

$$+ \eta_0 \cos(\mu t + \varphi) + \frac{\cos(\mu t + \varphi)}{A} \int \left\{ \frac{\cos(\mu t + \varphi)}{\sin s'} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) - \right. \\ - \sin(\mu t + \varphi) \left( \frac{dV}{ds'} \right) \right\} dt$$

$$- \sin(\mu t + \varphi) \left( \frac{dV}{ds'} \right) \left\{ \frac{dV}{dt'} \right\} dt.$$

Die in diesen Gleichungen auftretenden Integrale werden der Null gleich, wenn keine störenden Kräfte vorhanden sind, während die Grössen  $\xi_0$  und  $\eta_0$  als willkürliche Integrationsconstanten aus den Beobachtungen bestimmt werden müssen. Es sollen zunächst die Wege angedeutet werden, auf welchen das Vorhandensein dieser Glieder nachgewiesen werden kann. Nimmt man, um die Lage der instantanen Drehungsachse gegen die kleine Achse des Erdellipsoids zu bestimmen, die Gleichungen 13) (pag. 135) vor, so erhält man mit Rücksicht auf die Gleichungen 2) und 4) (pag. 146) sofort:

$$\cos \alpha' = \frac{\xi \cos \mu t + \eta \sin \mu t}{\sqrt{n^2 + \xi^2 + \eta^2}}$$

$$\cos \beta' = \frac{\xi \sin \mu t - \eta \cos \mu t}{\sqrt{n^2 + \xi^2 + \eta^2}}$$

$$\cos \gamma' = \frac{n}{\sqrt{n^2 + \xi^2 + \eta^2}} \cdot$$
16)

Die hierdurch angezeigten Veränderungen in der relativen Lage der beiden Achsen werden sich als Variationen der Polhöhe darstellen, da die Polhöhe eines Ortes durch die Neigung des Lothes gegen die auf der instantanen Drehungsachse senkrechte Ebene bestimmt ist. Die nördliche Fortsetzung der Erdachse und der instantanen Drehungsachse werden die Himmelskugel in zwei Punkten treffen, die um den Bogen  $\gamma'$  von einander abstehen; legt man durch diese beiden Punkte einen grössten Kreis, so wird dieser jenen grössten Kreis, welchen die auf der Erdachse senkrechte X' Y Ebene im Durchschnitte mit der Himmelskugel bildet (Äquator), in einem Punkte schneiden, dessen Winkelabstand von der positiven X'-Achse, im Sinne der Rectascensionen gezählt, durch  $\Gamma$  bezeichnet werden soll; dann wird sein:

th 
$$\Gamma$$
 bezeichnet werden soll; dann wird sein:  

$$\cos \alpha' = \sin \gamma' \cos \Gamma = \frac{\xi \cos \mu t + \eta \sin \mu t}{V n^2 + \xi^2 + \eta^2}$$

$$\cos \beta' = \sin \gamma' \sin \Gamma = \frac{\xi \sin \mu t - \eta \cos \mu t}{V n^2 + \xi^2 + \eta^2}$$

$$\cos \gamma' = \frac{n}{V n^2 + \xi^2 + \eta^2}$$

Sind keine äusseren Kräfte vorhanden, so reduciren sich die Ausdrücke für  $\xi$  und  $\eta$  auf die Werthe der Integrationsconstanten  $\xi_0$  und  $\eta_0$  (vergl. 8) (pag. 147) und der Nenner nimmt den constanten Werth:

$$\omega_{\rm o} = \sqrt{n^2 + \xi_{\rm o}^2 + \eta_{\rm o}^2},$$
 18)

an, somit wird auch  $\gamma'$  constant, und setzt man weiter:

$$\begin{array}{c}
m\cos\sigma = \xi_{o} \\
m\sin\sigma = \eta_{o}
\end{array}$$

so wird:

$$\begin{array}{c} \sin \gamma_{\rm o}' \cos \Gamma_{\rm o} = \frac{m}{\omega_{\rm o}} \cos \left( \mu \, t - \sigma \right) \\ \\ \sin \gamma_{\rm o}' \sin \Gamma_{\rm o} = \frac{m}{\omega_{\rm o}} \sin \left( \mu \, t - \sigma \right). \end{array} \right\} \quad \ \ ^{20)}$$

Hatten also  $\xi_0$  und  $\eta_0$  im Anfangszustande angebbare Werthe, so wird die instantane

Drehungsachse um die Erdachse eine Kegelfläche mit dem durch:

$$\sin \gamma_{\rm o}' = \frac{m}{\omega_{\rm o}},$$

bestimmten Öffnungswinkel  $\gamma_0'$  beschreiben, und zwar, weil  $\mu$  positiv ist, im Sinne der Erdrotation; der Umlauf wird in der Zeit  $\frac{2\pi}{\mu}$  stattfinden. Für  $\mu$  ist oben gesetzt worden:

 $\mu = n \frac{C - A}{A},$ 

so dass, da n die Rotationsgeschwindigkeit der Erde in der Zeiteinheit vorstellt,  $\mu$  dem Wesen nach von dem Unterschiede des Verhältnisses der Trägheitsmomente (C:A) gegen die Einheit abhängig ist. Es wird sich im Verlaufe der folgenden Untersuchung die Gelegenheit bieten, diesen Coëfficienten aus den Beobachtungen abzuleiten (vergl. pag. 182); die Resultate derselben lassen:

$$\mu = 0.0206141$$
,

in Einheiten des Radius und die Periode der Bewegung:

$$\frac{2\pi}{\mu}$$
 = 304.80 mittlere Sonnentage,

finden. Es wird am Platze sein, gleich hier zu erwähnen, dass diesem Resultate eine beträchtliche Unsicherheit anhaftet und die so bestimmte Periode wohl um Tage fehlerhaft sein kann.

C. A. F. Peters hat es zuerst versucht, den Öffnungswinkel  $\gamma_0$  aus den Beobachtungen zu bestimmen und in der That einen scheinbar reellen Werth für denselben, nämlich o"079 gefunden. Nyrén kommt durch viel umfassendere Untersuchungen in seinen Abhandlungen über die Nutation der Erdachse und über die Polhöhe von Pulkowa zu einem im Durchschnitte mit Peters nahe stimmenden Resultate, und Downing gelangt durch die Discussion zehnjähriger (1868-77) Greenwicher Polarsternbeobachtungen zu ähnlichen Werthen, so dass es in der That scheint, den Grössen  $\xi_o$  und  $\eta_o$  müssten etwas von Null verschiedene Werthe zugeschrieben werden; kämen aber auch  $\xi_0$  und  $\eta_0$  grosse Werthe zu, so würden nach den Ergebnissen der voranstehenden Untersuchungen in den Polhöhen doch nur periodische Veränderungen von nahezu zehnmonatlicher Periode auftreten. Die Kleinheit der Werthe  $\xi_0$  und  $\eta_0$  zeigt, dass im Anfangszustande die Rotationsachse mit der instantanen Drehungsachse sehr nahe zusammengefallen ist; die hier und da gemachte Bemerkung, dass  $\xi_0$  und  $\eta_0$  im Verlaufe der Zeit klein geworden sind, muss vorläufig, so lange nicht die Kräfte nachgewiesen sind, welche diese Verkleinerung bewirkt haben, als nicht zutreffend bezeichnet werden.

Setzt man mit Rücksicht auf die Gleichungen 10) (pag. 148) die Ausdrücke 19) (pag. 150) in die dritten Glieder der Gleichungen 14) (pag. 149) ein, so erhält man jenen Antheil derselben, welcher von dem Anfangszustande abhängig ist; man wird finden:

Da, wie dies der obige numerische Werth von  $\mu$  zeigt, C:A in diesen kleinen Gliedern der Einheit gleich gesetzt, ferner, ohne mehr als Glieder dritter Ordnung zu vernachlässigen,  $\omega_0$  mit n identificirt werden kann, so findet sich mit Benützung des oben angegebenen von Peter's ermittelten Werthes von  $\gamma_0$  numerisch:

$$\left(\frac{A \sin s'}{n C} \frac{d\psi}{dt}\right)_{0} = -o'' \circ 79 \sin \left(\mu' t + \varphi - \sigma\right) \left\{ -\frac{A \csc s'}{n C} \frac{ds'}{dt}\right)_{0} = +o'' \circ 198 \cos \left(\mu' t + \varphi - \sigma\right). \right\}$$
21)

Durch diese Glieder werden also in  $\psi$  und  $\varepsilon'$  periodische Glieder entstehen, deren Periode wegen der Grösse  $\varphi$  nahezu die eines Tages sein wird; dieselben würden verschwinden, wenn die Rotationsachse mit der kleinen Achse des Erdellipsoids oder richtiger mit der Hauptträgheitsachse Z' zusammenfiele, welche Annahme jedoch nach den obigen Beobachtungsresultaten kaum völlig gerechtfertigt wäre.

Um nun den Antheil zu bestimmen, den die störenden Kräfte an den dritten Gliedern der Gleichungen 14) (pag. 149) haben, könnten dieselben leicht gesondert entwickelt werden; um aber die Integration nach den Formeln 8) (pag. 147) zu erläutern, will ich diese hier in Anwendung ziehen, wiewohl dadurch das Verfahren etwas weitläufiger wird. Um zu den numerischen Werthen der betreffenden Glieder zu gelangen, wird es nöthig sein, den späteren Untersuchungen vorgreifend, die grössten Störungsglieder hier anzusetzen; man wird mit Benützung der weiter unten mitgetheilten Zahlen leicht finden:

$$\frac{1}{A \sin \varepsilon'} \binom{dV}{d\psi} = \frac{n C}{A} \left\{ + 1490'' \sin (2g + 2\omega + 2\Omega) + 689'' \sin (2g' + 2\omega' + 2\Omega) + 285'' \sin (3g + 2\omega + 2\Omega) + 285'' \sin \Omega + 308'' \sin (2g + 2\omega + \Omega) \right\},$$

$$\frac{1}{A} \binom{dV}{d\varepsilon'} = \frac{n C}{A} \sin \varepsilon' \left\{ -5037'' - 569'' \cos g + 3433'' \cos (2g + 2\omega + 2\Omega) + 1587'' \cos (2g' + 2\omega' + 2\Omega) + 658'' \cos (3g + 2\omega + 2\Omega) + 583'' \cos \Omega + 577'' \cos (2g + 2\omega + \Omega) \right\}.$$

Die in den Klammern stehenden Ausdrücke sind offenbar beziehungsweise mit  $-\frac{de'}{dt}$  und  $\frac{d\psi}{dt}$  identisch.

In diesen Ausdrücken ist, was für die Bestimmung von n von Bedeutung ist, als Zeiteinheit das julianische Jahrhundert zu verstehen; es ist demnach für n mit hinreichender Annäherung zu setzen:

weiter stellt vor:  $n = 2\pi \cdot 36624$ ;

g: die mittlere Anomalie des Mondes,

g': die mittlere Anomalie der Sonne,

 $\omega$ : den Abstand des Mondperigäums von dem aufsteigenden Mondknoten.

ω': den Abstand des Sonnenperigäums von dem aufsteigenden Mondknoten.

Q: die Länge des aufsteigenden Mondknotens.

Setzt man nun für & den Werth 23°27'5, so erhält man sofort:

$$\frac{A}{nC} \left\{ \frac{\sin \mu' t}{\sin \epsilon' A} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) + \frac{\cos \mu' t}{A} \left( \frac{dV}{d\epsilon'} \right) \right\} = -2005'' \cos \mu' t - \\
-113'' \cos (\mu' t - g) + 1428'' \cos (\mu' t - 2g - 2\omega - 2\Omega) - 62'' \cos (\mu' t + 2g + 2\omega + 2\Omega) \\
-113'' \cos (\mu' t + g) + 660'' \cos (\mu' t - 2g' - 2\omega' - 2\Omega) - 28'' \cos (\mu' t + 2g' + 2\omega' + 2\Omega) \\
+ 273'' \cos (\mu' t - 3g - 2\omega - 2\Omega) - 11'' \cos (\mu' t + 3g + 2\omega + 2\Omega) \\
- 272'' \cos (\mu' t - \Omega) + 40'' \cos (\mu' t + \Omega) \\
+ 269'' \cos (\mu' t - 2g - 2\omega - \Omega) - 39'' \cos (\mu' t + 2g + 2\omega + \Omega).$$

Für:

$$\frac{A}{nC} \left\{ \frac{\cos \mu' t}{\sin \varepsilon' A} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) - \frac{\sin \mu' t}{A} \left( \frac{dV}{d\varepsilon'} \right) \right\},\,$$

findet sich ganz derselbe Ausdruck wie 22), nur sind durchaus die Zeichen umzukehren und statt der Cosinusfunctionen die Sinusfunctionen zu setzen.

Die Integration kann in diesem Falle in sehr einfacher Weise durchgeführt werden; da nämlich die Bewegung des Argumentes  $\mu't$ , welches nahezu die Periode eines Tages hat, gegen die Bewegung der anderen Argumente überwiegend gross ist, so darf man bei der Kleinheit der in Betracht kommenden Glieder ohne erheblichen Fehler als den gemeinsamen Integrationsdivisor  $\mu'$  setzen, wofür mit mehr als genügender Genauigkeit nach 9) (pag. 147) Cn:A angenommen werden kann, welcher Coëfficient sich dann mit dem links vom Gleichheitszeichen stehenden gemeinsamen Factor zur Einheit abkürzt. Integrirt man nun entsprechend die Gleichungen 8) (pag. 147), so erhält man sofort die Werthe von  $\xi$  und  $\eta$ , welche durch n dividirt und auf drei Decimalen der Bogensekunde angesetzt, wie folgt gefunden werden:

$$\frac{\xi}{n} = \frac{\xi_0}{n} + o'' \cos \sin \mu' t \qquad , \quad \frac{\eta}{n} = \frac{\eta_0}{n} - o'' \cos \cos \mu' t \\ + o'' \cos \xi_0 \sin (\mu' t - g) \qquad - o'' \cos \xi_0 \cos (\mu' t - g) \\ + o'' \cos \xi_0 \sin (\mu' t + g) \qquad - o'' \cos \xi_0 \cos (\mu' t + g) \\ - o'' \cos \sin (\mu' t - 2g - 2\omega - 2\Omega) \qquad + o'' \cos \cos (\mu' t - 2g - 2\omega - 2\Omega) \\ - o'' \cos \xi_0 \sin (\mu' t - 2g' - 2\omega' - 2\Omega) \qquad + o'' \cos \xi_0 \cos (\mu' t - 2g' - 2\omega' - 2\Omega) \\ - o'' \cos \xi_0 \sin (\mu' t - 3g - 2\omega - 2\Omega) \qquad + o'' \cos \xi_0 \cos (\mu' t - 3g - 2\omega - 2\Omega) \\ + o'' \cos \xi_0 \sin (\mu' t - \Omega) \qquad - o'' \cos \xi_0 \cos (\mu' t - \Omega) \\ - o'' \cos \xi_0 \sin (\mu' t - 2g - 2\omega - \Omega) \qquad + o'' \cos \xi_0 \cos$$

Mit Benützung der Formeln 10) (pag. 148) und Hinzunahme der Resultate der Gleichungen 21) (pag. 152), erhält man für die dritten Glieder in den Gleichungen 14):

$$\frac{A \sin s'}{nC} \frac{d\psi}{dt} = -\frac{A}{C} \left\{ \frac{\xi}{n} \sin \mu' t - \frac{\eta}{n} \cos \mu' t \right\} \\
= -o'' \circ 79 \sin (\mu' t - \sigma) - o'' \circ \circ 9 \\
+ o'' \circ \circ 1 \cos g \\
+ o'' \circ \circ 6 \cos (2g + 2\omega + 2\Omega) \\
+ o'' \circ \circ 3 \cos (2g' + 2\omega' + 2\Omega) \\
+ o'' \circ \circ 1 \cos (3g + 2\omega + 2\Omega) \\
- o'' \circ \circ 1 \cos \Omega \\
+ o'' \circ \circ 1 \cos (2g + 2\omega + \Omega)$$
20

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

$$\begin{split} -\frac{A \cos \cot \delta'}{nC} \frac{d\delta'}{dt} &= \frac{A}{C \sin \delta'} \Big\{ \frac{\xi}{n} \cos \mu' t + \frac{\eta}{n} \sin \mu' t \Big\} \\ &= + o'' 198 \cos (\mu' t - \sigma) + o'' 016 \sin (2g + 2\omega + 2\Omega) \\ &+ o'' 008 \sin (2g' + 2\omega' + 2\Omega) \\ &+ o'' 003 \sin (3g + 2\omega + 2\Omega) \\ &- o'' 003 \sin \Omega \\ &+ o'' 003 \sin (2g + 2\omega + \Omega). \end{split}$$

Wie man sieht, sind diese Glieder nicht ganz unmerklich, doch darf man dieselben bei der Berechnung der Präcession und Nutation übergehen, wofür in dem folgenden Kapitel die Gründe angeführt werden.

Die in 23) für  $\xi$  und  $\eta$  aufgestellten Ausdrücke werden die Möglichkeit an die Hand geben, mit Hilfe der Gleichungen 17) (pag. 150), in denen der Nenner mit n identisch angenommen werden darf, die durch die störenden Kräfte bewirkten Polhöhenänderungen zu bestimmen. Man wird für die Bestimmung der Lage der Rotationsachse gegen die kleine Achse des Erdellipsoids die folgenden Ausdrücke erhalten, in welchen die von den Anfangszuständen abhängigen Coöfficienten (vergl. Gleichung 21) pag. 152) ebenfalls Aufnahme gefunden haben:

$$\sin \gamma' \cos \Gamma = + o'' \circ 79 \cos (\mu' t - \sigma) \quad , \sin \gamma' \sin \Gamma = + o'' \circ 79 \sin (\mu' t - \sigma)$$

$$+ o'' \circ \circ 9 \sin \varphi \qquad \qquad + o'' \circ \circ 9 \cos \varphi$$

$$- o'' \circ \circ \circ 6 \sin (\varphi - 2g - 2\omega - 2\Omega) \qquad - o'' \circ \circ \circ \cos (\varphi - 2g - 2\omega - 2\Omega)$$

$$- o'' \circ \circ 3 \sin (\varphi - 2g' - 2\omega' - 2\Omega) \qquad - o'' \circ \circ 3 \cos (\varphi - 2g' - 2\omega' - 2\Omega)$$

$$- o'' \circ \circ 1 \sin (\varphi - 3g - 2\omega - 2\Omega) \qquad - o'' \circ \circ 1 \cos (\varphi - 3g - 2\omega - 2\Omega)$$

$$+ o'' \circ \circ 1 \sin (\varphi - \Omega) \qquad + o'' \circ \circ 1 \cos (\varphi - \Omega)$$

$$- o'' \circ \circ 1 \sin (\varphi - 2g - 2\omega - \Omega) \qquad - o'' \circ \circ 1 \cos (\varphi - 2g - 2\omega - \Omega) .$$

Denkt man sich die positive X'-Achse in den Meridian eines bestimmten Erdortes gelegt, so wird  $(180^{\circ}-\Gamma)$  sehr nahe den Stundenwinkel des Nordpols der kleinen Achse des Erdellipsoids in Bezug auf den Nordpol der instantanen Drehungsachse (vergl. pag. 150 über die Bedeutung des Winkels  $\Gamma$ ),  $\varphi$  sehr nahe (vergl. pag. 137) die Ortssternzeit darstellen; wählt man in den folgenden Formeln statt  $\varphi$  den oben (pag. 24) für die Sternzeit gewählten Buchstaben  $\theta$ , bezeichnet mit  $\varphi'$  die veränderliche, mit  $\varphi_0$  die mittlere Polhöhe, so findet sich mit Berücksichtigung der Glieder erster Ordnung leicht:

$$\varphi' = \varphi_0 + \sin \gamma' \cos \Gamma,$$

und es ergeben sich, wenn man die nur aus den Beobachtungen selbst ableitbaren ersten Glieder in 25) fortlässt, die theoretisch zu erschliessenden Variationen der Polhöhe wie folgt:

$$\begin{split} \varphi' &= \varphi_{0} + o''oog \sin \theta - o''oo6 \sin (\theta - 2g - 2\omega - 2\Omega) \\ &- o''oo3 \sin (\theta - 2g' - 2\omega' - 2\Omega) \\ &- o''oo1 \sin (\theta - 3g - 2\omega - 2\Omega) \\ &+ o''oo1 \sin (\theta - \Omega) \\ &- o''oo1 \sin (\theta - 2g - 2\omega - \Omega). \end{split}$$

Der Einfluss auf den Längenunterschied zweier Orte verschwindet, auch wenn man denselben durch die Winkelbewegung um die instantane Drehungsachse bestimmt, fast völlig. Man könnte die in 24) und 25) aufgeführten Resultate, was die von den störenden Kräften abhängigen Glieder anbelangt, auch erhalten, wenn man die oben (pag. 152) für  $\frac{de'}{dt}$  und  $\frac{d\psi}{dt}$  gegebenen Werthe in die Ausdrücke:

$$\frac{p}{n} = -\frac{\sin\varphi\sin\epsilon'}{n}\frac{d\psi}{dt} - \frac{\cos\varphi}{n}\frac{d\epsilon'}{dt}, \qquad \frac{q}{n} = -\frac{\cos\varphi\sin\epsilon'}{n}\frac{d\psi}{dt} + \frac{\sin\varphi}{n}\frac{d\epsilon'}{dt},$$

einführen würde (vergl. 6) pag. 138, 13) pag. 135, 17) pag. 150).

#### ζ. Die Bewegungen der Rotationsachse der Erde.

Vor Allem muss man sich gegenwärtig halten, dass den Beobachtungen der Äquator als Fundamentalebene zu Grunde liegt, und dass dieser durch die Ebene bestimmt ist, welche vertical auf der instantanen Drehungsachse steht; die aus den Beobachtungen abgeleiteten Werthe von  $\psi$  und  $\varepsilon'$  beziehen sich daher eigentlich auf die Drehungsachse und nicht auf die kleine Achse des Erdellipsoids; hätten beide Achsen eine beträchtliche Neigung gegen einander, so müsste bei der Ableitung der Formeln des vorangehenden Kapitels auf diese Differenz Rücksicht genommen werden. Bezeichnet man daher wie früher (vergl. Gleichung 14) pag. 136) mit  $\alpha''$ ,  $\beta'''$  und  $\gamma''$  die Winkel, welche die instantane Drehungsachse mit den fixen Coordinatenachsen einschliesst, so müsste (vergl. Gleichung 4) pag. 138) eigentlich gesetzt werden:  $\cos \alpha'' = -\sin \psi \sin \varepsilon'$ 

$$\cos \alpha = -\sin \psi \sin \varepsilon$$

$$\cos \beta'' = \cos \psi \sin \varepsilon'$$

$$\cos \gamma'' = \cos \varepsilon',$$

wenn man unter  $\varepsilon'$  und  $\dot{\psi}$  die aus den Beobachtungen abgeleiteten Werthe versteht; es sollen jedoch, um Irrthümern vorzubeugen, für letztere Grössen die Buchstaben  $\varepsilon'$ , und  $\psi$ , gewählt werden. Um nun die Differentialgleichungen für diese letzteren Bogen zu erhalten, kann man die Gleichungen 14) (pag. 136) vornehmen und ihnen die Form:

$$\cos \alpha'' \sqrt{n^2 + p^2 + q^2} = \omega \cos \alpha'' = ap + bq + cn$$

$$\cos \beta'' \sqrt{n^2 + p^2 + q^2} = \omega \cos \beta'' = a'p + b'q + c'n$$

$$\cos \gamma'' \sqrt{n^2 + p^2 + q^2} = \omega \cos \gamma'' = a''p + b''q + c''n,$$
1)

ertheilen, deren Differentiation mit Rücksicht auf die Gleichungen s) (pag. 133) ergibt:  $d(w \cos \alpha'') = a dn + h da$ 

$$d(\omega \cos \alpha'') = a dp + b dq$$

$$d(\omega \cos \beta'') = a' dp + b' dq$$

$$d(\omega \cos \gamma'') = a'' dp + b'' dq.$$
2)

Andrerseits bestehen die Gleichungen:

$$\begin{array}{ll} \omega\cos\alpha''=-\omega\sin\psi,\sin\varepsilon,'\\ \omega\cos\beta''=&\omega\cos\psi,\sin\varepsilon,'\\ \omega\cos\gamma''=&\omega\cos\varepsilon,', \end{array} \right\} \ \ _{3})$$

deren Differentiation mit Rücksicht auf 2) (pag. 155) ergibt:

$$-\sin\psi, \sin\varepsilon, \frac{d\omega}{dt} - \omega\sin\psi, \cos\varepsilon, \frac{d\varepsilon,'}{dt} - \omega\cos\psi, \sin\varepsilon, \frac{d\psi,}{dt} = a \frac{dp}{dt} + b \frac{dq}{dt}$$

$$\cos\psi, \sin\varepsilon, \frac{d\omega}{dt} + \omega\cos\psi, \cos\varepsilon, \frac{d\varepsilon,'}{dt} - \omega\sin\psi, \sin\varepsilon, \frac{d\psi,}{dt} = a' \frac{dp}{dt} + b' \frac{dq}{dt}$$

$$\cos\varepsilon, \frac{d\omega}{dt} - \omega\sin\varepsilon, \frac{d\varepsilon,'}{dt} = a'' \frac{dp}{dt} + b'' \frac{dq}{dt}.$$

Setzt man rechter Hand für a, a', a'', b, b' und b'' die Werthe nach 4) (pag. 138) ein und bestimmt durch entsprechende Elimination  $d\psi_i$ ,  $d\varepsilon_i'$  und  $d\omega_i$ , so findet sich:

$$\begin{split} -\omega\sin\varepsilon, & \frac{d\psi}{dt} = \left\{\sin\varphi\cos\varepsilon'\sin(\psi, -\psi) + \cos\varphi\cos(\psi, -\psi)\right\} \frac{dp}{dt} + \\ & + \left\{\cos\varphi\cos\varepsilon'\sin(\psi, -\psi) - \sin\varphi\cos(\psi, -\psi)\right\} \frac{dq}{dt} \\ \omega \frac{d\varepsilon'}{dt} = \left\{\sin\varphi\left[\cos\varepsilon'\cos\varepsilon'\cos(\psi, -\psi) + \sin\varepsilon'\sin\varepsilon'\right] - \cos\varphi\sin(\psi, -\psi)\cos\varepsilon'\right\} \frac{dp}{dt} + \\ & + \left\{\cos\varphi\left[\cos\varepsilon'\cos\varepsilon'\cos(\psi, -\psi) + \sin\varepsilon'\sin\varepsilon'\right] + \sin\varphi\sin(\psi, -\psi)\cos\varepsilon'\right\} \frac{dq}{dt} \\ \frac{d\omega}{dt} = \left\{\sin\varphi\left[\cos\varepsilon'\sin\varepsilon'\cos(\psi, -\psi) - \sin\varepsilon'\cos\varepsilon'\right] - \cos\varphi\sin(\psi, -\psi)\sin\varepsilon'\right\} \frac{dp}{dt} + \\ & + \left\{\cos\varphi\left[\cos\varepsilon'\sin\varepsilon'\cos(\psi, -\psi) - \sin\varepsilon'\cos\varepsilon'\right] + \sin\varphi\sin(\psi, -\psi)\sin\varepsilon'\right\} \frac{dq}{dt}. \end{split}$$

Da p und q von der Ordnung der Störungen und der Neigung der instantanen Drehungsachse gegen die Erdachse sind, so kann man deren Differentialquotienten als Grössen erster Ordnung auffassen, deren Producte in die fast unmerklichen Unterschiede:  $\psi$ , —  $\psi$  und  $\varepsilon$ , '—  $\varepsilon$ ' unbedenklich übergangen werden können, man erhält unter dieser Voraussetzung aus den vorstehenden Gleichungen das Resultat:

$$-\omega \sin \varepsilon, \frac{d\psi,}{dt} = \cos \varphi \frac{dp}{dt} - \sin \varphi \frac{dq}{dt}$$

$$\omega \frac{d\varepsilon,'}{dt} = \sin \varphi \frac{dp}{dt} + \cos \varphi \frac{dq}{dt}$$

$$\frac{d\omega}{dt} = 0.$$
5)

Dem zu Folge ist innerhalb der gesetzten Genauigkeitsgrenze  $\omega$  als eine Constante anzunehmen; da aber nach 1) (pag. 155) gesetzt werden kann:

$$\omega = n + \frac{1}{2} \frac{p^2 + q^2}{n^2} + \cdots,$$

so darf, ohne mehr, als Fehler dritter Ordnung zu begehen, statt 5) geschrieben werden:

$$-\sin \varepsilon, \frac{d\psi,}{dt} = \frac{\cos \varphi}{n} \frac{dp}{dt} - \frac{\sin \varphi}{n} \frac{dq}{dt}$$

$$\frac{d\varepsilon,'}{dt} = \frac{\sin \varphi}{n} \frac{dp}{dt} + \frac{\cos \varphi}{n} \frac{dq}{dt}.$$
6)

Ersetzt man die Werthe der Differentialquotienten von p und q nach den Gleichungen 3) (pag. 146) und berücksichtigt dann die Gleichungen 7) (pag. 138), so erhält man:

$$\frac{d\varepsilon'}{dt} = -\frac{1}{\sin \varepsilon' n A} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) + \frac{C - A}{A} \left( p \cos \varphi - q \sin \varphi \right) = -\frac{1}{n \sin \varepsilon' A} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) - \frac{C - A}{A} \frac{d\varepsilon'}{dt}$$

$$\sin \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} = \frac{1}{n A} \left( \frac{dV}{d\varepsilon'} \right) + \frac{C - A}{A} \left( p \sin \varphi + q \cos \varphi \right) = \frac{1}{n A} \left( \frac{dV}{d\varepsilon'} \right) - \frac{C - A}{A} \sin \varepsilon' \frac{d\psi}{dt}.$$

Substituirt man nun für  $\frac{ds'}{dt}$  und  $\frac{d\psi}{dt}$  die aus den Gleichungen 13) (pag. 149) resultirenden Werthe, so findet sich:

$$\frac{d\varepsilon_{t}'}{dt} = -\frac{1}{\sin \varepsilon' nC} \left( \frac{dV}{d\psi} \right) - \frac{C - A}{nC} \frac{d}{dt} \left( \sin \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} \right) - \frac{C - A}{nC} \cos \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} \cdot \frac{d\varepsilon'}{dt} \right)$$

$$\sin \varepsilon_{t}' \frac{d\psi_{t}}{dt} = \frac{1}{nC} \left( \frac{dV}{d\varepsilon'} \right) + \frac{C - A}{nC} \frac{d}{dt} \left( \frac{ds'}{dt} \right) - \frac{C - A}{nC} \sin \varepsilon' \cos \varepsilon' \frac{d\psi}{dt} \cdot \frac{d\psi}{dt} \cdot \frac{d\psi}{dt} \right)$$
7)

Vergleicht man die zweiten und dritten Glieder in den vorliegenden Ausdrücken mit jenen, welche die Gleichungen 13) (pag. 149) ergeben, so wird man dieselben bis auf den einen gemeinsamen Factor identisch finden, dieser ist in den vorliegenden Ausdrücken —  $\frac{C-A}{C}$ , während er in jenen  $\frac{A}{C}$  ist. Diese Glieder haben aber nach der Integration (vergl. Gleichung 24) pag. 153) in den Gleichungen 13) (pag. 149) nur Werthe finden lassen, welche mit:

$$\frac{A-C}{A} = -0.00327188*),$$

multiplicirt, völlig verschwindende Coëfficienten ergaben und wenn man die vierte Decimale der Bogensekunde noch mitnimmt, so finden sich die Ausdrücke:

$$\frac{A-C}{nC}\sin\epsilon' \frac{d\psi}{dt} = + o''\cos\sin(\mu' - \sigma)$$

$$-\frac{A-C}{nC}\csc\epsilon' \frac{d\epsilon'}{dt} = - o''\cos\cos(\mu' - \sigma),$$
8)

welche Glieder man ohne Bedenken übergehen kann, und die übrigens nur von dem erst in neuerer Zeit als vorhanden erwiesenen Unterschiede zwischen der instantanen Drehungsachse und der Hauptachse der Trägheit Z (vergl. pag. 151) abhängen; die von den störenden Kräften abhängigen Glieder sind innerhalb der gestellten Genauigkeitsgrenzen verschwindend.

Die Integration der Differentialgleichungen 7) ergibt daher, wenn man nun wieder statt  $\varepsilon$ ,' und  $\psi$ , die Buchstaben  $\varepsilon$ ' und  $\psi$  setzt, mit Rücksicht auf die gemachten Bemerkungen ein selbst für die genaueste Ermittlung der Präcession und Nutation ausreichendes, von Poisson zuerst aufgestelltes Resultat:

$$\begin{aligned}
\varepsilon' &= \varepsilon_{o'} - \int \left(\frac{dV}{d\psi}\right) \frac{dt}{\sin|\varepsilon' nC} \\
\psi &= \psi_{o} + \int \left(\frac{dV}{d\varepsilon'}\right) \frac{dt}{\sin \varepsilon' nC}.
\end{aligned}$$
9)

Es ist nun, worauf schon in dem vorausgehenden Kapitel hingewiesen wurde, dargelegt, weshalb man mit der vorliegenden sehr einfachen Form der Quadraturen ausreicht; nicht die Kleinheit der zweiten und dritten Glieder in den Gleichungen 13) (pag. 149) ist entscheidend, denn dieselben erhalten, wie dies oben nachgewiesen wurde, Werthe, die weit innerhalb der sonst bei dem Probleme gewählten Genauigkeitsgrenzen fallen, sondern der Umstand, dass sich die Beobachtungen der durch die Präcession und Nutation erzeugten Bewegungen auf die instantane Drehungsachse beziehen.

<sup>\*)</sup> Über diesen numerischen Werth vergl. pag. 182.

η. Numerische Entwicklung der partiellen Differentialquotienten des Potentials.

Zur Auswerthung der in 9) (pag. 157) auftretenden Integrale müssen die Gleichungen 15) (pag 145) nunmehr in integrable Formen übergeführt werden. Zu diesem Ende müssen zunächst die Ausdrücke l', b' und r, entsprechend aus den Mond- und Sonnentafeln entlehnt werden; den Einfluss der übrigen Planeten des Sonnensystems kann man als unmerklich vernachlässigen. Die durch die astronomischen Tafeln gegebenen polaren Sonnen- und Mondcoordinaten beziehen sich auf das zugehörige wahre Äquinoctium, während hier alles auf die fixe mittlere Ekliptik der Ausgangsepoche bezogen verlangt wird. Zuerst soll an die Lösung der Aufgabe geschritten werden, aus den Tafelwerthen  $l'_i$  und  $b'_i$ , die sich auf das wahre Äquinoctium beziehen, die Werthe l'und b'zu finden. Da diese Grössen bei ihrer Verwendung zur Ermittlung der Präcession und Nutation mit Störungsgliedern multiplicirt werden, so wäre für die vorliegenden Zwecke eine Entwicklung der Coordinaten bis auf Glieder zweiter Ordnung inclusive ausreichend, wenn man im Resultate die Glieder dritter Ordnung richtig finden will; um jedoch später Transformationen für die Präcessionsformeln bis auf Glieder dritter Ordnung inclusive ohne Mühe ableiten zu können, soll die Entwicklung etwas weiter geführt werden, als dies für die nächsten Zwecke nöthig ist.

Nimmt man die Figur I (pag. 125) zu Hilfe, so kann man sich unter dem Bogen  $AA_i$  den wahren Äquator vorstellen;  $\gamma c$  wird dann der Bogen —  $\psi$  sein, der Winkel  $AcE_0$  aber die hier mit  $\varepsilon'$  bezeichnete Schiefe der festen Ekliptik gegen den wahren Äquator. Bezeichnet man den Bogen  $c\gamma_1$ , der den Namen "die Präcession durch die Planeten" führt, mit a, den Bogen  $E\gamma_1$  mit b, die dritte Seite in dem in Betracht gezogenen sphärischen Dreiecke, weil bei E der absteigende Knoten der beweglichen Ekliptik in der fixen ist, mit  $180^{\circ}$  — (II), den Winkel  $cE\gamma_1$  mit  $(\pi)$ , (vergl. über die Bedeutung der Grössen (II) und  $(\pi)$  die Gleichungen 1a) pag. 124), so ist nach den Napier'schen Gleichungen in dem vorgelegten sphärischen Dreiecke  $cE\gamma_1$ :

$$\begin{aligned} & \operatorname{tg} \frac{1}{2} (b + a) = \frac{\sin \frac{1}{2} (s' + (\pi))}{\sin \frac{1}{2} (s' - (\pi))} \operatorname{tg} \frac{1}{2} (180^{\circ} - (\Pi) + \psi) \\ & \operatorname{tg} \frac{1}{2} (b - a) = \frac{\cos \frac{1}{2} (s' + (\pi))}{\cos \frac{1}{2} (s' - (\pi))} \operatorname{tg} \frac{1}{2} (180^{\circ} - (\Pi) + \psi). \end{aligned}$$

Man kann gleich hier die Bemerkung einschalten, dass die allgemeine Präcession (I) mehr der Nutation in Länge (N) bestimmt ist durch den Bogen:

$$(l) + (N) = 180^{\circ} - (II) - b.$$
 2)

Wendet man auf die Gleichungen 1) die pag. 32 durchgeführte Reihenentwicklung an, nach welcher Ausdrücke von der Gestalt:

$$tg \varphi' = n tg \varphi$$

auf die Form:

$$\varphi' = \varphi + m\sin 2\varphi + \frac{1}{2}m^2\sin 4\varphi + \frac{1}{2}m^3\sin 6\varphi + \cdots,$$

gebracht werden können, in welcher Reihe:

$$m=\frac{n-1}{n+1},$$

gesetzt ist, so wird man, einmal:

$$m = \operatorname{tg} \frac{1}{4}(\pi) \operatorname{cotg} \frac{1}{4} \varepsilon',$$

das anderemal:

$$m = -\operatorname{tg} \frac{1}{2}(\pi)\operatorname{tg} \frac{1}{2}\varepsilon',$$

annehmend, ohne Schwierigkeit nach 1) finden:

$$\frac{1}{2}(b+a) = \frac{1}{2}(180^{\circ} - (\Pi) + \psi) + \{ tg \frac{1}{2}(\pi) \cot g \frac{1}{2} \varepsilon' \} \sin ((\Pi) - \psi) - \frac{1}{2} \{ tg \frac{1}{2}(\pi) \cot g \frac{1}{2} \varepsilon' \}^{2} \sin 2 ((\Pi) - \psi) + \frac{1}{3} \{ tg \frac{1}{2}(\pi) \cot g \frac{1}{2} \varepsilon' \}^{3} \sin \frac{1}{3} ((\Pi) - \psi) - \cdots \}$$

$$\frac{1}{2}(b-a) = \frac{1}{2}(180^{\circ} - (\Pi) + \psi) - \{ tg \frac{1}{2}(\pi) tg \frac{1}{2} \varepsilon' \} \sin ((\Pi) - \psi) - \frac{1}{2} \{ tg \frac{1}{2}(\pi) tg \frac{1}{2} \varepsilon' \}^{2} \sin 2 ((\Pi) - \psi) - \cdots \}$$

$$- \frac{1}{3} \{ tg \frac{1}{2}(\pi) tg \frac{1}{2} \varepsilon' \}^{3} \sin 3 ((\Pi) - \psi) - \cdots \}$$

Die Addition beider Ausdrücke führt zur Kenntnis von b, die Subtraction zu der von a. Um nun die Bogen nach Potenzen der Zeit, der Präcession und Nutation zu entwickeln, wird man, von den Ausdrücken 1a (pag. 124) Gebrauch machend, ohne in 3) mehr als Glieder vierter Ordnung zu übergehen, setzen dürfen:

$$\begin{array}{ll}
\operatorname{tg} \frac{1}{2}(\pi) &= \frac{1}{2}\operatorname{tg}(\pi) - \frac{1}{8}\operatorname{tg}(\pi)^{3}, & \operatorname{tg} \frac{1}{2}(\pi)^{2} &= \frac{1}{4}\operatorname{tg}(\pi)^{2}, & \operatorname{tg} \frac{1}{2}(\pi)^{3} &= \frac{1}{8}\operatorname{tg}(\pi)^{3} \\
\cos \psi &= 1 - \frac{1}{2}\psi^{2}, & \cos 2\psi &= 1, & \cos 3\psi &= 1 \\
\sin \psi &= \psi, & \sin 2\psi &= 2\psi, & \sin 3\psi &= 3\psi.
\end{array}$$

Ferner werden, wenn man die bekannten Formeln:

$$tg_{\frac{1}{2}}\epsilon' = \frac{1-\cos\epsilon'}{\sin\epsilon'}, \qquad \cot g_{\frac{1}{2}}\epsilon' = \frac{1+\cos\epsilon'}{\sin\epsilon'},$$

benützt, wegen der später auftretenden Combinationen dieser beiden Werthe die folgenden Relationen zu beachten sein:

$$\cot \frac{1}{2}\varepsilon' + tg\frac{1}{2}\varepsilon' = \frac{2}{\sin \varepsilon'}, \qquad \cot \frac{1}{2}\varepsilon' - tg\frac{1}{2}\varepsilon' = 2\cot \varepsilon' 
\cot \frac{1}{2}\varepsilon'^2 - tg\frac{1}{2}\varepsilon'^2 = \frac{4\cot \varepsilon'}{\sin \varepsilon'}, \qquad \cot \frac{1}{2}\varepsilon'^2 + tg\frac{1}{2}\varepsilon'^2 = 2\frac{1 + \cos \varepsilon'^2}{\sin \varepsilon'^2} 
\cot \frac{1}{2}\varepsilon'^3 + tg\frac{1}{2}\varepsilon'^3 = \frac{2 + 6\cos \varepsilon'^2}{\sin \varepsilon'^3}, \qquad \cot \frac{1}{2}\varepsilon'^3 - tg\frac{1}{2}\varepsilon'^3 = \frac{(6 + 2\cos \varepsilon'^2)\cos \varepsilon'}{\sin \varepsilon'^3}.$$

Die Grösse  $\epsilon'$  selbst ist keine Constante, sondern erfährt durch die Präcession und Nutation Veränderungen; bezeichnet man die für die Ausgangsepoche geltende mittlere Schiefe mit  $\epsilon_0$ , so soll gesetzt werden:

$$\varepsilon' = \varepsilon_0 + \Delta \varepsilon$$

wobei  $\Delta \varepsilon$  vorerst als erster Ordnung anzusehen sein wird. Sollen die Endresultate alle Glieder dritter Ordnung enthalten, so hat man zu schreiben:

$$\frac{2}{\sin \varepsilon'} = \frac{2}{\sin \varepsilon_0} - 2 \frac{\cos \varepsilon_0}{\sin \varepsilon_0^2} \varDelta \varepsilon + \frac{1 + \cos \varepsilon_0^2}{\sin \varepsilon_0^3} \varDelta \varepsilon^2,$$

$$2 \frac{1 + \cos \varepsilon'^2}{\sin \varepsilon'^2} = 2 \frac{1 + \cos \varepsilon_0^2}{\sin \varepsilon_0^2} - 8 \frac{\cot g \varepsilon_0}{\sin \varepsilon_0^2} \varDelta \varepsilon$$

$$2 \cot g \varepsilon' = 2 \cot g \varepsilon_0 - \frac{2}{\sin \varepsilon_0^2} \varDelta \varepsilon + \frac{2 \cot g \varepsilon_0}{\sin \varepsilon_0^2} \varDelta \varepsilon^2, \qquad \frac{2 + 6 \cos \varepsilon'^2}{\sin \varepsilon'^3} = \frac{2 + 6 \cos \varepsilon_0^2}{\sin \varepsilon_0^3}$$

$$\frac{4 \cot g \varepsilon'}{\sin \varepsilon'} = \frac{4 \cot g \varepsilon_0}{\sin \varepsilon_0} - \frac{4 (1 + \cos \varepsilon_0^2)}{\sin \varepsilon_0^3} \varDelta \varepsilon, \qquad \frac{(6 + 2 \cos \varepsilon'^2) \cos \varepsilon'}{\sin \varepsilon'^3} = \frac{6 + 2 \cos \varepsilon_0^2}{\sin \varepsilon_0^3} \cos \varepsilon_0.$$

Schliesslich wird man mit demselben Genauigkeitsgrade im Resultate annehmen können:

$$\sin ((\boldsymbol{\Pi}) - \psi) = \sin (\boldsymbol{\Pi}) - \psi \cos (\boldsymbol{\Pi}) - \frac{1}{4} \psi^2 \sin (\boldsymbol{\Pi}) \cdot \cdot 
\sin 2 ((\boldsymbol{\Pi}) - \psi) = \sin 2 (\boldsymbol{\Pi}) - 2 \psi \cos 2 (\boldsymbol{\Pi}) \cdot \cdot \cdot 
\sin 3 ((\boldsymbol{\Pi}) - \psi) = \sin 3 (\boldsymbol{\Pi}) \cdot \cdot \cdot .$$
7)

und danach haben:

$$\begin{array}{ll}
\operatorname{tg}(\pi) & \sin (\Pi) = p_1 t + p_2 t^2 + p_3 t^3 \\
\operatorname{tg}(\pi) & \cos (\Pi) = q_1 t + q_2 t^2 + q_3 t^3 \\
\operatorname{tg}(\pi)^2 \sin 2 (\Pi) = 2 \left\{ p_1 q_1 t^2 + (q_1 p_2 + q_2 p_1) t^3 \right\} \\
\operatorname{tg}(\pi)^2 \cos 2 (\Pi) = (q_1^2 - p_1^2) t^2 \\
\operatorname{tg}(\pi)^3 \sin 3 (\Pi) = (3 q_1^2 p_1 - p_1^3) t^3 \\
\operatorname{tg}(\pi)^3 \sin (\Pi) = p_1 (p_1^2 + q_1^2) t^3.
\end{array}$$

Die Ausdrücke für a und b werden in ziemlich zusammengesetzter Form auftreten, weshalb die Glieder gleicher Ordnung einzeln angesetzt werden sollen; zerfällt man nämlich a und b in der Weise:

$$a = a_1 + a_2 + a_3 + \cdots$$
  
 $b = b_0 + b_1 + b_2 + b_3 + \cdots$ 

wobei der Index den Hinweis auf die Ordnung des Gliedes enthält, so findet sich :

$$a_{1} = \prod_{\substack{s \mid n \in_{o} \\ s \mid n \in_{o} \\ c \mid n \mid n \mid n \in_{o} \\ c \mid n \mid$$

und weiter:

$$\begin{array}{l} b_{0} = 180^{0} - (\Pi) + \psi \\ b_{1} = \cot g \, \varepsilon_{0} p_{1} \, t \\ b_{2} = \{\cot g \, \varepsilon_{0} p_{2} - \frac{1}{2} \, \frac{1 + \cos \varepsilon_{0}^{2}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \, p_{1} \, q_{1} \} \, t^{2} - \cot g \, \varepsilon_{0} \, q_{1} \, \psi \, t - \frac{p_{1}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \, \varDelta \varepsilon \, t \\ b_{3} = \{\cot g \, \varepsilon_{0} p_{3} - \frac{1}{4} \cot g \, \varepsilon_{0} \, p_{1} \, (p_{1}^{2} + q_{1}^{2}) - \frac{1}{2} \, \frac{1 + \cos \varepsilon_{0}^{2}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \, (p_{1} \, q_{2} + p_{2} \, q_{1}) + \\ + \frac{3 + \cos \varepsilon_{0}^{2}}{\sin \varepsilon_{0}^{3}} \cos \varepsilon_{0} \, (\frac{1}{4} \, q_{1}^{2} \, p_{1} - \frac{1}{12} \, p_{1}^{3}) \} \, t^{3} + \\ + \left\{ \frac{1 + \cos \varepsilon_{0}^{2}}{2 \sin \varepsilon_{0}^{2}} \, (q_{1}^{2} - p_{1}^{2}) - \cot g \, \varepsilon_{0} \, q_{2} \right\} \, \psi \, t^{2} + \\ + \left\{ - \frac{1}{2} \cot g \, \varepsilon_{0} \, p_{1} \right\} \psi^{2} \, t + \\ + \left\{ 2 \, \frac{\cot g \, \varepsilon_{0}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \, p_{1} \, q_{1} - \frac{p^{2}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \right\} \, \varDelta \varepsilon \, t^{2} \\ + \left\{ \frac{\cot g \, \varepsilon_{0}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \, p_{1} \right\} \, \varDelta \varepsilon^{2} \, t \\ + \left\{ \frac{q_{1}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \right\} \, \varDelta \varepsilon \, \psi \, t. \end{array} \right.$$

Es wird hier der richtige Ort sein, noch eine Entwicklung durchzuführen, die zwar für die nächsten Zwecke nicht nöthig ist, von der aber später Gebrauch gemacht werden wird; in dem hier in Betracht gezogenen sphärischen Dreiecke  $cEV_1$  (Figur I pag. 125) ist der Winkel bei  $V_1$  nicht bestimmt worden. Bezeichnet man den Winkel  $E_1V_1A$ , der die wahre Schiefe der Ekliptik darstellt, mit  $\varepsilon$ , so gibt eine Fundamentalrelation der sphärischen Trigonometrie, den Ausdruck:

$$\sin \varepsilon = \frac{\sin (i80^{\circ} - (H) + \psi)}{\sin b} \sin \varepsilon'.$$

Setzt man vorerst:

$$\frac{\sin{(180^{\circ}-(II)+\psi)}}{\sin{b}}=1+r,$$

so wird sein:

$$\sin \varepsilon - \sin \varepsilon' = r \sin \varepsilon' = 2 \sin \frac{1}{2} (\varepsilon - \varepsilon') \cos [\varepsilon' + \frac{1}{2} (\varepsilon - \varepsilon')],$$

oder, indem man nach Potenzen von  $\varepsilon - \varepsilon'$  entwickelt:

$$(\varepsilon - \varepsilon') - \frac{1}{2} \operatorname{tg} \varepsilon' (\varepsilon - \varepsilon')^2 - \frac{1}{6} (\varepsilon - \varepsilon')^3 = r \operatorname{tg} \varepsilon'.$$

Die Umkehrung dieser Reihe gibt aber:

$$\varepsilon - \varepsilon' = r \operatorname{tg} \varepsilon' + \frac{1}{4} r^2 \operatorname{tg} \varepsilon'^3 + \frac{1}{4} r^3 \operatorname{tg} \varepsilon'^3 (\operatorname{tg} \varepsilon'^2 + \frac{1}{4}).$$
 II)

Es soll nun vorerst der Coëfficient r näher entwickelt werden; wenn man die obige Entwicklung (vergl. Gleichung 10) pag. 160) für b heranzieht, so erhält man, wenn abkürzend:

$$\beta=b_1+b_2+b_3\,,$$

gesetzt wird:

$$r = \frac{\sin{(180^{\circ} - (II) + \psi)} - \sin{(180^{\circ} - (II) + \psi + \beta)}}{\sin{(180^{\circ} - (II) + \psi + \beta)}} =$$

$$= -\frac{\beta \cos{(180^{\circ} - (II) + \psi)} - \frac{1}{2}\beta^{2} \sin{(180^{\circ} - (II) + \psi)} - \frac{1}{6}\beta^{3} \cos{(180^{\circ} - (II) + \psi)} + \cdots}{\sin{(180^{\circ} - (II) + \psi)} + \beta \cos{(180^{\circ} - (II) + \psi)} - \frac{1}{2}\beta^{2} \sin{(180^{\circ} - (II) + \psi)} + \cdots}.$$

Will man bei dieser Entwicklung wie früher alle Glieder dritter Ordnung mitnehmen, so wird man zu setzen haben:

$$\cos (180^{\circ} - (\Pi) + \psi) = \cos (180^{\circ} - (\Pi)) - \psi \sin (180^{\circ} - (\Pi)) - \frac{1}{2} \psi^{2} \cos (180^{\circ} - (\Pi)) + \cdots \\ \sin (180^{\circ} - (\Pi) + \psi) = \sin (180^{\circ} - (\Pi)) + \psi \cos (180^{\circ} - (\Pi)) - \frac{1}{2} \psi^{2} \sin (180^{\circ} - (\Pi)) + \cdots$$

und es wird:

$$-r = \cot \left(180^{\circ} - (II)\right) \frac{\beta - (\beta \psi + \frac{1}{2}\beta^{2}) \tan (180^{\circ} - (II)) - (\frac{1}{2}\beta \psi^{2} + \frac{1}{4}\beta^{2}\psi + \frac{1}{6}\beta^{3})}{1 + (\psi + \beta) \cot \left(180^{\circ} - (II)\right) - \frac{1}{4}(\beta + \psi)^{2}},$$

oder bis auf Grössen dritter Ordnung inclusive:

$$r = -\beta \cot (180^{\circ} - (\Pi)) + + (\beta \psi + \frac{1}{2}\beta^{2}) + (\beta \psi + \beta^{2}) \cot (180^{\circ} - (\Pi))^{2} + - (\beta \psi^{2} + 2\beta^{2}\psi + \frac{5}{8}\beta^{3}) \cot (180^{\circ} - (\Pi)) - (\beta^{3} + 2\beta^{2}\psi + + \beta \psi^{2}) \cot (180^{\circ} - (\Pi))^{3}.$$

Um nun cotg (180° — (II)) zu erhalten, hat man nach 1a) (pag. 124):

$$\cot g \left(180^{0} - (\Pi)\right) = -\frac{q_{1} t + q_{2} t^{2} + q_{3} t^{3}}{p_{1} t + p_{2} t^{2} + p_{3} t^{3}} = -\frac{q_{1}}{p_{1}} \cdot \frac{1 + \frac{q_{2}}{q_{1}} t + \frac{q_{3}}{q_{1}} t^{2}}{1 + \frac{p_{2}}{p_{1}} t + \frac{p_{3}}{p_{1}} t^{2}},$$

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

oder wieder innerhalb der für das Resultat geforderten Genauigkeitsgrenzen:

$$\cot g \left(180^{\circ} - (II)\right) = -\frac{q_1}{p_1} \left\{1 + \left(\frac{q_2}{q_1} - \frac{p_2}{p_1}\right)t + \left(\frac{p_2^2}{p_1^2} + \frac{q_3}{q_1} - \frac{p_3}{p_1} - \frac{q_2 p_2}{q_1 p_1}\right)t^2\right\}. \quad 13$$

Führt man diese Relationen in 12) ein, so ergibt sich, wenn gleichzeitig  $\beta = b_1 + b_2 + b_3$  nach 10) (pag. 160) eingeführt wird:

$$r = \cot g \, \epsilon_0 \, q_1 \, t \, + \\ + \, t^2 \quad \left\{ -\frac{1}{2} \, q_1^2 + \frac{1}{2} \cot g \, \epsilon_0^2 \, p_1^2 + \cot g \, \epsilon_0 \, q_2 \right\} + \psi t \, \left\{ \cot g \, \epsilon_0 \, p_1 \right\} - \\ - \, \varDelta \, \epsilon \, t \, \left\{ \frac{1}{\sin s_0^2} \, q_1 \right\} + \\ + \, t^3 \quad \left\{ -\frac{1}{2} \cot g \, \epsilon_0 \, q_1^3 - q_1 \, q_2 + \cot g \, \epsilon_0 \, q_3 - \frac{\cot g \, \epsilon_0}{2} \, (2 + \cot g \, \epsilon_0^2) \, p_1^2 \, q_1 \right. + \\ + \, \cot g \, \epsilon_0^2 \, p_1 \, p_2 \right\} + \\ + \, \psi \, t^2 \quad \left\{ -\frac{1}{\sin s_0^2} \, q_1 \, p_1 + \cot g \, \epsilon_0 \, p_2 \right\} + \\ + \, \psi^2 \, t \quad \left\{ -\frac{1}{2} \cot g \, \epsilon_0 \, q_1 \right\} + \\ + \, \varDelta \, \epsilon \, t^2 \, \left\{ -\frac{1}{\sin s_0^2} \, q_2 - \frac{\cot g \, \epsilon_0}{\sin s_0^2} \, p_1^2 \right\} + \\ + \, \varDelta \, \epsilon^2 \, t \quad \left\{ -\frac{\cot g \, \epsilon_0}{\sin \epsilon_0^2} \, q_1 \right\} + \\ + \, \varDelta \, \epsilon \, \psi \, t \, \left\{ -\frac{1}{\sin \epsilon_0^2} \, p_1 \right\}.$$

Diese Relation wäre in 11) (pag. 161) einzuführen, man hat aber zu beachten, dass in dieser Gleichung wie früher gesetzt werden muss:

$$\varepsilon' = \varepsilon_0 + \Delta \varepsilon$$

wo  $\varepsilon_{\rm o}$  die mittlere Schiefe zur Zeit der Ausgangsepoche darstellt; es ist danach:

$$\operatorname{tg} \varepsilon' = \operatorname{tg} \varepsilon_{0} + \frac{\Delta \varepsilon}{\cos \varepsilon_{0}^{2}} + \frac{\operatorname{tg} \varepsilon_{0}}{\cos \varepsilon_{0}^{2}} \Delta \varepsilon^{2},$$

also:

$$\varepsilon = \varepsilon_{0} + \varDelta \varepsilon + r \operatorname{tg} \varepsilon_{0} + \left. + \frac{r}{\cos \varepsilon_{0}^{2}} \varDelta \varepsilon + \frac{1}{2} r^{2} \operatorname{tg} \varepsilon_{0}^{3} + \right. \\ \left. + r \frac{\operatorname{tg} \varepsilon_{0}}{\cos \varepsilon_{0}^{2}} \varDelta \varepsilon^{2} + \frac{3}{2} r^{2} \frac{\operatorname{tg} \varepsilon_{0}^{2}}{\cos \varepsilon_{0}^{2}} \varDelta \varepsilon + \frac{1}{2} \operatorname{tg} \varepsilon_{0}^{3} (\operatorname{tg} \varepsilon_{0}^{2} + \frac{1}{3}) r^{3}, \right\}$$

wobei innerhalb der vorgesetzten Genauigkeitsgrenzen zu setzen sein wird:

$$r^{2} = \cot s_{0}^{2} q_{1}^{2} t^{2} + t^{3} \left\{ -\cot s_{0} q_{1}^{3} + \cot s_{0}^{3} q_{1} p_{1}^{2} + 2 \cot s_{0}^{2} q_{1} q_{2} \right\}$$

$$+ \psi \ell^{2} \left\{ 2 \cot s_{0}^{2} q_{1} p_{1} \right\} - \mathcal{L} \varepsilon t^{2} \left\{ 2 \frac{\cot s_{0}}{\sin s_{0}^{2}} q_{1}^{2} \right\}$$

$$r^{3} = \cot s_{0}^{3} q_{1}^{3} t^{3}.$$

$$16)$$

Die Substitution des Ausdruckes 14) und der Relationen 16) in die Gleichung 15) ergibt schliesslich:

$$\begin{split} \varepsilon &= \varepsilon_{0} + \varDelta \varepsilon + q_{1} t \\ &+ t^{2} \quad \{ \frac{1}{2} \cot g \varepsilon_{0} p_{1}^{2} + q_{2} \} + \psi t \{ p_{1} \} \\ &+ t^{3} \quad \{ -\frac{1}{3} q_{1}^{3} - \frac{1}{2 \sin \varepsilon_{0}^{2}} q_{1} p_{1}^{2} + \cot g \varepsilon_{0} p_{1} p_{2} + q_{3} \} \\ &+ \psi t^{2} \quad \{ -\cot g \varepsilon_{0} q_{1} p_{1} + p_{2} \} \\ &+ \psi^{2} t \quad \{ -\frac{1}{2} q_{1} \} \\ &+ \varDelta \varepsilon t^{2} \{ -\frac{1}{2 \sin \varepsilon_{0}^{2}} p_{1}^{2} \}. \end{split}$$

Mit Hilfe des oben (Gleichung 10) pag. 160) entwickelten Ausdruckes für b wird es nicht schwer sein, die Relation zwischen den auf das wahre Äquinoctium bezogenen Coordinaten l', und b', und den für die feste Ekliptik der Ausgangsepoche geltenden l' und b' herzustellen. Legt man die positive X-Achse eines Coordinatensystems in den absteigenden Knoten der beweglichen Ekliptik in der fixen und die XY-Ebene einmal in die feste, das anderemal in die bewegliche Ekliptik, so hat man zur Verwandlung der Coordinaten die Relationen:

$$\cos b' \cos (l' + 180^{\circ} - (II)) = \cos b' \cos (l' + b) \cos b' \sin (l' + 180^{\circ} - (II)) = \cos b' \sin (l' + b) \cos (\pi) + \sin b' \sin (\pi) \sin b' = -\cos b' \sin (l' + b) \sin (\pi) + \sin b' \cos (\pi).$$

Multiplicirt man die erste Gleichung mit  $\cos(180^{\circ} - (\Pi) + \psi)$ , die zweite mit  $\sin(180^{\circ} - (\Pi) + \psi)$  und bildet deren Summe, dann dieselben Gleichungen mit  $-\sin(180^{\circ} - (\Pi) + \psi)$  und  $\cos(180^{\circ} - (\Pi) + \psi)$  und addirt wieder, so findet sich:

$$\cos b' \cos (l' - \psi) = \cos b,' \{\cos (l' + b) \cos (180^{\circ} - (II) + \psi) + \sin (l' + b) \sin (180^{\circ} - (II) + \psi) \cos (\pi)\} + \sin b,' \sin (180^{\circ} - (II) + \psi) \sin (\pi)$$

$$\cos b' \sin (l' - \psi) = \cos b,' \{-\cos (l' + b) \sin (180^{\circ} - (II) + \psi) + \sin (l' + b) \cos (180^{\circ} - (II) + \psi) + \cos (\pi)\} + \sin b,' \cos (180^{\circ} - (II) + \psi) \sin (\pi)$$

$$\sin b' = -\cos b,' \sin (l' + b) \sin (\pi) + \sin b,' \cos (\pi).$$

Hiermit sind die in den partiellen Differentialquotienten des Potentials auftretenden Functionen auf die den Tafeln zu entlehnenden Coordinaten reducirt; doch wird es zweckmässig sein, auf die rechts vom Gleichheitszeichen stehenden Ausdrücke Reihenentwicklungen anzuwenden, wobei aber die Annäherung auf Glieder zweiter Ordnung inclusive beschränkt werden kann, da diese Coöfficienten in den bezüglichen Ausdrücken mit Gliedern von der Ordnung der Störungen multiplicirt erscheinen: dieser Bemerkung gemäss sind die folgenden Substitutionen und Transformationen durchzuführen.

Der Coëfficient von  $\cos b$ , in der ersten Gleichung in 18) kann geschrieben werden:

$$\cos(l'_i + b - 180^{\circ} + (II) - \psi) - 2\sin(l'_i + b)\sin(180^{\circ} - (II) + \psi)\sin\frac{1}{2}(\pi)^2;$$

lässt man alle Glieder dritter Ordnung fort, so wird derselbe:

$$\cos(l' + \cot g \varepsilon_0 p_1 t + \cot g \varepsilon_0 p_2 t^2 - \frac{p_1}{\sin \varepsilon_0^2} \varDelta \varepsilon t - \cot g \varepsilon_0 q_1 \psi t - \frac{1}{2} \frac{1 + \cos \varepsilon_0^2}{\sin \varepsilon_0^2} p_1 q_1 t^2) + \frac{1}{4} \sin(l' - (\Pi)) \sin(\Pi) \operatorname{tg}(\pi)^2,$$

somit auch:

$$\cos l'_{i} \left\{ 1 - \frac{1}{2} \cot g \varepsilon_{0}^{2} p_{1}^{2} t^{2} \right\} - \sin l'_{i} \left\{ \cot g \varepsilon_{0} p_{1} t + \cot g \varepsilon_{0} p_{2} t^{2} - \frac{p_{1}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \varDelta \varepsilon t - \right\} \\
- \cot g \varepsilon_{0} q_{1} \psi t - \frac{1}{2} \frac{1 + \cos \varepsilon_{0}^{2}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} p_{1} q_{1} t^{2} \right\} - \\
- \frac{1}{2} \cos l'_{i} p_{1}^{2} t^{2} + \frac{1}{2} \sin l'_{i} p_{1} q_{1} t^{2}.$$
19)

Digitized by Google

Der Coëfficient von sin b,' in der ersten Gleichung 18) kann innerhalb der gesteckten Genauigkeitsgrenzen geschrieben werden:

$$\sin (\Pi) \operatorname{tg} (\pi) - \cos (\Pi) \operatorname{tg} (\pi) \psi = \{ p_1 t + p_2 t^2 - q_1 \psi t \}.$$
 20)

Die Addition der Ausdrücke 19) und 20) ergibt:

$$\cos b' \cos (l' - \psi) = \cos b' \cos l' \left\{ 1 - \frac{1}{2 \sin \epsilon_0^2} p_1^2 t^2 \right\} +$$

$$+ \cos b' \sin l' \left\{ - \cot \epsilon_0 p_1 t + \frac{p_1 q_1}{\sin \epsilon_0^2} t^2 - \cot \epsilon_0 p_2 t^2 +$$

$$+ \frac{p_1}{\sin \epsilon_0^2} \mathcal{L} \epsilon t + \cot \epsilon_0 q_1 \psi t \right\} +$$

$$+ \sin b' \left\{ p_1 t - q_1 \psi t + p_2 t^2 \right\}.$$

Der Coëfficient von cos b,' in der zweiten Gleichung in 18) (pag. 163) lässt sich ähnlich transformiren, derselbe ist zunächst:

$$\sin(l' + b - 180^{\circ} + (\Pi) - \psi) - 2\sin(l' + b)\cos(180^{\circ} - (\Pi) + \psi)\sin\frac{1}{2}(\pi)^{2},$$
oder:

$$\sin\{l'_{\cdot} + \cot g \, \varepsilon_{0} \, p_{1} \, t + \cot g \, \varepsilon_{0} \, p_{2} \, t^{2} - \frac{p_{1}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \, \varDelta \, \varepsilon \, t - \cot g \, \varepsilon_{0} \, q_{1} \, \psi \, t - \frac{1}{2} \, \frac{1 + \cos \varepsilon_{0}^{2}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \, p_{1} \, q_{1} \, t^{2}\} - \frac{1}{2} \sin \left(l'_{\cdot} - (\boldsymbol{\Pi})\right) \cos \left(\boldsymbol{\Pi}\right) \, \operatorname{tg}(\boldsymbol{\pi})^{2},$$

es wird demnach:

$$\cos b' \sin (l' - \psi) = \cos b'_{1} \sin l'_{1} \left\{ 1 - \frac{1}{2} \left( \cot g \, \varepsilon_{0}^{2} p_{1}^{2} + q_{1}^{2} \right) t^{2} \right\} + \\ + \cos b'_{1} \cos l'_{1} \left\{ \cot g \, \varepsilon_{0} p_{1} \, t + \cot g \, \varepsilon_{0} p_{2} \, t^{2} - \frac{1 + \cos z \, \varepsilon_{0}}{2 \sin z \, \varepsilon_{0}^{2}} p_{1} \, q_{1} \, t^{2} - \\ - \frac{p_{1}}{\sin z \, \varepsilon_{0}^{2}} \, \mathcal{A} \, \varepsilon \, t - \cot g \, \varepsilon_{0} \, q_{1} \, \psi \, t \right\} + \\ + \sin b'_{1} \left\{ - q_{1} \, t - p_{1} \, \psi \, t - q_{2} \, t^{2} \right\}.$$

In ganz ähnlicher Weise findet sich:

$$\sin b' = \cos b' \sin l' \left\{ q_1 t + q_2 t^2 + \psi p_1 t + \cot g \varepsilon_0 p_1^2 t^2 \right\} + + \cos b' \cos l' \left\{ -p_1 t - p_2 t^2 + \psi q_1 t + \cot g \varepsilon_0 p_1 q_1 t^2 \right\} + + \sin b' \left\{ 1 - \frac{1}{2} (p_1^2 + q_1^2) t^2 \right\}.$$
23)

In der Entwicklung der partiellen Differentialquotienten des Potentials (vergl. Gleichung 15) pag. 162) kommt überdies  $\cos b' \sin (l' - \psi)$  einmal in Verbindung mit  $\sin \varepsilon'$ , das anderemal mit  $\cot g \varepsilon'$  vor, ferner erscheint  $\sin b'$  einmal allein, dann in Verbindung mit  $\cos \varepsilon'$ ; man hat aber:

$$\sin \varepsilon' = \sin \varepsilon_0 + \cos \varepsilon_0 \varDelta \varepsilon - \frac{\sin \varepsilon_0}{2} \varDelta \varepsilon^2$$

$$\cot \varepsilon' = \cot \varepsilon_0 - \frac{1}{\sin \varepsilon_0^2} \varDelta \varepsilon + \frac{\cot \varepsilon_0}{\sin \varepsilon_0^2} \varDelta \varepsilon^2$$

$$\cos \varepsilon' = \cos \varepsilon_0 - \sin \varepsilon_0 \varDelta \varepsilon - \frac{\cos \varepsilon_0}{2} \varDelta \varepsilon^2.$$

Mit Rücksicht auf diese Relationen und die Gleichungen 21), 22) und 23) erhält man daher für die in den Differentialquotienten des Potentials auftretenden Factoren (vergl. Gleichung 15) pag. 162):

$$\sin \varepsilon' \cos b' \sin (l' - \psi) + \cos \varepsilon' \sin b' =$$

$$= \cos b' \sin l' \left\{ \sin \varepsilon_0 + \cos \varepsilon_0 q_1 t + \cos \varepsilon_0 \varDelta \varepsilon + \frac{1}{2} \left( \cot \varepsilon_0 \cos \varepsilon_0 p_1^2 - \sin \varepsilon_0 q_1^2 + \right) + 2 \cos \varepsilon_0 q_2 \right\} t^2 + \cos \varepsilon_0 p_1 \psi t - \sin \varepsilon_0 q_1 \varDelta \varepsilon t - \frac{1}{2} \sin \varepsilon_0 \varDelta \varepsilon^2 \right\} +$$

$$+ \sin b' \left\{ \cos \varepsilon_0 - \sin \varepsilon_0 q_1 t - \sin \varepsilon_0 \varDelta \varepsilon - \left( \sin \varepsilon_0 q_2 + \frac{1}{2} \left[ p_1^2 + q_1^2 \right] \cos \varepsilon_0 \right) t^2 - \right\}$$

$$- \sin \varepsilon_0 p_1 \psi t - \cos \varepsilon_0 q_1 \varDelta \varepsilon t - \frac{1}{2} \cos \varepsilon_0 \varDelta \varepsilon^2 \right\};$$

$$\cot \varepsilon' \cos b' \sin (l' - \psi) - \sin b' =$$

$$= \cos b' \sin l' \left\{ \cot \varepsilon_0 - q_1 t - \frac{\varDelta \varepsilon}{\sin \varepsilon_0^2} - p_1 \psi t - \left( \cot \varepsilon_0 p_1^2 + q_2 + \frac{1}{2} \cot \varepsilon_0^3 p_1^2 + \right) + \frac{1}{2} \cot \varepsilon_0 q_1^2 \right\} t^2 + \frac{\cot \varepsilon_0}{\sin \varepsilon_0^2} \varDelta \varepsilon^2 +$$

$$+ \frac{1}{2} \cot \varepsilon_0 q_1^2 \right\} t^2 + \frac{\cot \varepsilon_0}{\sin \varepsilon_0^2} \varDelta \varepsilon^2 +$$

$$+ \cos b' \cos l' \left\{ \frac{p_1 t}{\sin \varepsilon_0^2} + \left( p_2 - \cot \varepsilon_0 p_1 q_1 \right) \frac{t^2}{\sin \varepsilon_0^2} - \frac{q_1 \psi t}{\sin \varepsilon_0^2} - \frac{2 \cot \varepsilon_0}{\sin \varepsilon_0^2} p_1 \varDelta \varepsilon t \right\} +$$

$$+ \sin b' \left\{ - 1 - \cot \varepsilon_0 q_1 t + \frac{q_1 \varDelta \varepsilon t}{\sin \varepsilon_0^2} - \cot \varepsilon_0 p_1 \psi t + \left( \frac{1}{2} p_1^2 + \frac{1}{2} q_1^2 - \cot \varepsilon_0 q_2 \right) t^2 \right\}.$$

Hierdurch erscheinen in Verbindung mit der Gleichung 21) (pag. 164) die Factoren in den Differentialquotienten des Potentials, so weit dieselben von der säcularen Bewegung der Ekliptik abhängig sind, entwickelt. Diese Ausdrücke enthalten die zu suchende Grösse  $\psi$  selbst, aber nur in den Gliedern zweiter Ordnung, während  $\Delta\varepsilon$  ausser periodischen Gliedern nur solche Glieder enthält, die mit zweiten und höheren Potenzen von t multiplicirt sind; man müsste, wenn diese Grössen nicht anderweitig genähert bekannt wären, dieselben in der ersten Näherung der Null gleich setzen und dann das so erlangte Integrationsresultat für  $\psi$  und  $\Delta\varepsilon$  in die vorstehenden Ausdrücke in der zweiten Annäherung einführen; da jedoch für  $\psi$  und  $\Delta\varepsilon$  durch anderweitige Untersuchungen bereits Näherungswerthe bekannt sind und für den angestrebten Zweck eine ganz beiläufige Kenntnis derselben ausreicht, so sollen die entsprechenden Werthe entlehnt und hier eingeführt werden. Berücksichtigt man blos die grössten Glieder, so hat man, wenn für t das julianische Jahrhundert = 36525 mittlere Sonnentage als Zeiteinheit genommen wird, nach Le-Verrier's Sonnentafeln:

$$\psi = -5037''1 t + 17''3 \sin \Omega + 1''3 \sin 20$$

$$\Delta \epsilon = 9''2 \cos \Omega + 0''0719 t^{2}$$

$$\epsilon_{0} = 23^{0}27' 31''83,$$
26)

wobei die Symbole  $\Omega$  und  $\odot$  beziehungsweise die mittlere Länge des aufsteigenden Mondknotens und jene der Sonne darstellen;  $\Delta \varepsilon$  enthält kein mit der ersten Potenz der Zeit proportionales Glied. Durch Einführung dieser numerischen Werthe in die Gleichungen 21) (pag. 164) und 25) (pag. 165) erhält man, wenn die constanten Glieder in Einheiten des Radius (die überstrichenen Zahlen sind logarithmisch zu verstehen), die rein periodischen Glieder auf zwei Decimalen und, was mehr als ausreichend ist, die mit t und  $t^2$  multiplicirten Coëfficienten auf vier Decimalen der Bogensekunde angesetzt werden, die folgenden Werthe:

$$\cos b' \cos (l' - \psi) = \cos b' \cos l' \{1 - o'' \cos 5t^2\} + \cos b' \sin l' \{-13'' 4598t + 2'' 2172t^2 + o'' \cos 16t \cos \Omega - o'' \cos 2t \sin \Omega - o'' \cos 7t \sin 2\Theta\} + \sin b' \{+5'' 8410t - o'' 9659t^2 + o'' \cos 4t \sin \Omega + o'' \cos 3t \sin 2\Theta\}$$

$$\sin \epsilon' \cos b' \sin (l' - \psi) + \cos \epsilon' \sin b' = \cos b' \sin l' (9.599982 - 43''6601 t - 0''0148 t^2 + 8''44 \cos \Omega + 0''0008 t \cos \Omega + 0''0004 t \sin \Omega) + 10''019 t \cos \Omega - 0''0002 t \sin \Omega)$$

$$+ \sin b' (9.962533 + 18''9467 t + 0''0004 t^2 - 3''66 \cos \Omega + 10''0019 t \cos \Omega - 0''0002 t \sin \Omega)$$

$$\cot \epsilon' \cos b' \sin (l' - \psi) - \sin b' = \cos b' \cos l' (+ 36''8573 t - 6''0752 t^2 - 0''0076 t \cos \Omega + 0''0252 t \sin \Omega + 0''0019 t \sin 20) + 100 t \cos \Omega + 0''00252 t \sin \Omega + 0''0019 t \sin 20) + 100 t \cos \Omega + 0''0001 t^2 \cos \Omega - 0''0005 t \sin \Omega) + 100 t \sin \Omega + 0''0011 t \sin \Omega - 0''0001 t \sin 20).$$

Bildet man nun die durch die partiellen Differentialquotienten des Potentials geforderten Producte und lässt die kleinen ganz irrelevanten mit  $\ell^2 \cos \Omega$  multiplicirten Glieder fort, so findet sich (vergl. 15) pag. 145):

$$\frac{1}{r/3}\{\cos b' \cos (l' - \psi)\}\{\sin e' \cos b' \sin (l' - \psi) + \cos e' \sin b'\} = \left(\frac{dl'}{d\psi}\right) \frac{1}{3M,(C-A)\sin e'} = \\ = \frac{1}{r/3}\cos b', \cos b', \cos b', \sin l', \{9.599982 - 43''6601 t - 0''0.15 t^2 + 8''.44 \cos \Omega + \\ + 0''0.008 t \cos \Omega + 0''0.004 t \sin \Omega\} + \\ + \frac{1}{r/3}\cos b', \cos l', \sin b', \{9.962533 + 18''9467 t - 0''0.001 t^2 - 3''.66 \cos \Omega + \\ + 0''0.019 t \cos \Omega - 0''0.002 t \sin \Omega\} + \\ + \frac{1}{r/3}\cos b', \sin l', \cos b', \sin l', \{-5''3582 t + 0''8855 t^2 + 0''0.001 t \cos \Omega - \\ - 0''0.037 t \sin \Omega - 0''0.003 \sin 2.0\} + \\ + \frac{1}{r/3}\cos b', \sin l', \sin b', \{-10''0.221 t + 1''.6469 t^2 + 0''0.019 t \cos \Omega - \\ - 0''0.068 t \sin \Omega - 0''0.005 \sin 2.0\} + \\ + \frac{1}{r/3}\sin b', \sin b', \{+5''3582 t - 0''8855 t^2 - 0''0.001 t \cos \Omega + 0''0.037 t \sin \Omega + \\ + 0''0.003 \sin 2.0\}.$$

$$\frac{1}{r/3}\{\cot e' \cos b' \sin (l' - \psi) - \sin b'\}\{\sin e' \cos b' \sin (l' - \psi) + \cos e' \sin b'\} = \\ = -\left(\frac{dl'}{de'}\right) \frac{1}{3M,(C-A)\sin e'} = \\ = \frac{1}{r/3}\cos b', \cos l', \cos b', \sin l', \{+14''6726 t - 2''4263 t^2 - 0''0.015 t \cos \Omega + \\ + 0''0.100 t \sin \Omega + 0''0.008 \sin 2.0\} + \\ + \frac{1}{r/3}\cos b', \cos b', \sin l', \{9.962533 - 81''6624 t - 0''1.962 t^2 - 3''66 \cos \Omega + \\ + 0''0.161 t \cos \Omega + 0''0.07 t \sin \Omega\} + \\ + \frac{1}{r/3}\cos b', \sin l', \sin b', \{0.234470 + 174''6404 t - 0''2.725 t^2 - 70''1.3 \cos \Omega - \\ - 0''0.034 t \cos \Omega - 0''0.018 t \sin \Omega\} + \\ + \frac{1}{r/3}\sin b', \sin b', \{9.962533 - 81''6624 t + 0''1.962 t^2 + 3''66 \cos \Omega - \\ - 0''0.016 t t \cos \Omega - 0''0.08 t \sin \Omega} - 0''0.001 \sin 2.0\}.$$

Man könnte in den obigen Ausdrücken die dritten Glieder mit den fünften zusammenziehen und als gemeinsamen Factor  $(\cos b, \sin l, )^2 - \sin b, ^2$  herausheben, doch habe ich es vorgezogen, die Glieder getrennt stehen zu lassen.

Nunmehr stellt sich die Aufgabe, die Grössen r', l' und b' entsprechend den astronomischen Tafeln in integrabler Form zu entwickeln. Für die Mondcoordinaten habe ich Hansen's Tafeln, für die Sonnencoordinaten Le-Verrier's Tafeln benützt und hierbei eine solche Genauigkeit angestrebt, dass im Allgemeinen die Coordinaten bis auf die fünfte Decimale richtig erhalten werden. Nach Hansen's Mondtafeln würden bei Berücksichtigung aller Glieder, welche eine Einheit der fünften Decimale betragen können, nur mit Ausschluss der etwas zweifelhaften Venusglieder, für die Länge des Mondes die folgenden in Einheiten des Radius angesetzten Werthe, in welchen:

```
g: die mittlere Anomalie des Mondes,

g': die mittlere Anomalie der Sonne,

\omega: den Abstand des Mondperigäums von dem aufsteigenden Mondknoten,

\omega': den Abstand des Sonnenperigäums von dem aufsteigenden Mondknoten,
```

t: die seit 1850-0 verflossene Zeit in Einheiten des julianischen Jahrhunderts darstellt, in Betracht kommen:

Q: die Länge des aufsteigenden Mondknotens,

```
I_{\mathcal{C}} = g + \omega + \Omega
                                                    +0.00003 \sin (g-4g'+2\omega-2\omega')
                                                    + 0.00004 \sin(2g - 4g' + 2\omega - 2\omega')
    + 0.10976 \sin g
                                                    +0.00015\sin(2g-4g'+4\omega-4\omega')
    + 0.00373 \sin 2g
                                                    +0.00019 \sin (3g-4g'+4\omega-4\omega')
    + 0.00017 \sin 3g
                                                    + 0.00007 \sin (4g - 4g' + 4\omega - 4\omega')
    + 0.00004 \sin (-2g - g')
    + 0.00053 \sin (-g - g')
                                                    -0.00019\sin(g+2\omega)
                                                    -0.00198.8 \sin(2g + 2\omega)
    + 0.00324 \sin (-g')
    + 0.00072 \sin(q - q')
                                                    -0.00022 \sin (3g + 2\omega)
                                                    + \circ \circ \circ \circ \circ \sin (-g + 2g' + 2\omega')
    + 0.00005 \sin(2 g - g')
                                                    -0.00027 \sin(2g' + 2\omega')
    + 0.00004 \sin (-2g')
    -0.00014 \sin(g-g'+2\omega-2\omega')
                                                    -0.00004 \sin(3g-2g'+4\omega-2\omega')
    -0.00012 \sin (2g - g' + 2\omega - 2\omega')
                                                    -0.00003 \sin (4g - 2g' + 4\omega - 2\omega')
    + o \cdot 00006 \sin (-g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                                                    + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (g + \omega - \omega')
                                                    -\circ \circ \circ \circ \circ \sin (-g' + \omega - \omega')
    + 0.00103 \sin (-2g' + 2\omega - 2\omega')
    + 0.02223 \sin (g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                                                    + 0.01149 \sin(2g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                                                    -0.00004\sin(2g-g'+\omega-\omega')
    + o \cdot 00093 \sin(3g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                                                    — 0.00004 sin Ω
                                                    -- \circ t \sin (--g --g')
    + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (4g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                                                    + 0.00004 \sin(-3g' + 2\omega - 2\dot{\omega}')
    + 0.00100 \sin (g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
                                                    -\circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ t \sin (g - g')
    + 0.00080 \sin(2g - 3g' + 2\omega - 2\omega') - 0.0000024 t \sin(g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
```

Der Sinus der Mondbreite ergab sich innerhalb derselben Genauigkeitsgrenzen aus denselben Tafeln:

```
\sin b' = -\cos \cos \sin (g' + \omega)
                                                                       + 0.00017 \sin(2g - 2g' + \omega - 2\omega')
                -0.00002 \sin (g+g'+\omega)
                                                                       + 0.00001 \sin(3g - 2g' + \omega - 2\omega')
                -\circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (2g+g'+\omega)
                                                                       + 0.00004 \sin(-3g' + \omega - 2\omega')
                -0.00015 \sin (-g + \omega)
                                                                       + 0.00014 \sin (g - 3g' + \omega - 2\omega')
                                                                       -0.00002\sin\left(g+2g'+\omega+2\omega'\right)
                -0.00484 \sin \omega
                + 0.08942 \sin (g + \omega)
                                                                       -0.00001 \sin (g - 2g' + 3\omega - 2\omega')
                                                                       +0.00097 \sin(2g-2g'+3\omega-2\omega')
                + 0.00491 \sin(2g + \omega)
                                                                       + 0.00057 \sin(3g - 2g' + 3\omega - 2\omega')
                + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (3g + \omega)
                                                                       + 0.00006 \sin (4g - 2g' + 3\omega - 2\omega')
                +0.00002\sin(4g+\omega)
                -0.00002\sin(2g+3\omega)
                                                                       + 0.00004 \sin (2g - 3g' + 3\omega - 2\omega')
                + \circ \circ \circ \circ \circ \sin (-g' + \omega)
                                                                       + \circ \circ \circ \circ \circ \sin (3g - 3g' + 3\omega - 2\omega')
                + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (g - g' + \omega)
                                                                       + 0.00004 \sin(2g - 4g' + 3\omega - 4\omega')
                + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (2 g - g' + \omega)
                                                                       + 0.00003 \sin(3g - 4g' + 3\omega - 4\omega')
                -0.00005 \sin(g-g'+\omega-2\omega')
                                                                       + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (4g - 4g' + 5\omega - 4\omega')
                + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(-g - 2g' + \omega - 2\omega')
                                                                       -0.00002 \sin(2g-g'+2\omega-\omega')
                + 0.00080 \sin (-2 g' + \omega - 2 \omega')
                                                                       + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (g' + \omega')
                + 0.00303 \sin (g - 2g' + \omega - 2\omega')
```

Der Sinus der Parallaxe wurde nach Hansen's Mondtafeln so genau abgeleitet, dass die zweite Decimale der Bogensekunde auf wenige Einheiten richtig erhalten wurde.

```
\sin \pi = + 3422''06
                                                             +3.09\cos(3g-2g'+2\omega-2\omega')
          + 186.54\cos g
                                                             + 0.28 \cos (4g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                                                             + \text{ o·or cos } (5g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
          + 10.16\cos 2q
                                                             — o.oi cos (— g — 3g' + 2\omega — 2\omega')
          + 0.63\cos 3g
                                                             -0.02\cos(-3g'+2\omega-2\omega')
          +0.03\cos 4g
          -- \circ \circ \circ \circ \circ (-- \circ g -- g')
                                                             + 1.45 \cos (g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
          -- \circ \circ \circ \circ \cos (-- g -- g')
                                                             + 1.92 \cos(2g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
          -- 0.40 \cos(--g')
                                                             + 0.22 \cos(3g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
          + 1 \cdot 16 \cos(g - g')
                                                             + 0.01 \cos (4g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
                                                             + 0.05 \cos (g - 4g' + 2\omega - 2\omega')
          + \circ \cdot 12 \cos(2g - g')
          + o \cdot og \cos (2g - 4g' + 2\omega - 2\omega')
          -- 0.01 cos (-- 2g')
                                                             - \circ \circ \circ \cos (3g - 3g' + 4\omega - 4\omega')
          + \circ \circ \circ \cos (g - 2g')
                                                             + 0.01 \cos(g - 4g' + 4\omega - 4\omega')
          - \circ \circ \circ \circ \cos (g + 2\omega - 2\omega')
                                                             + 0.36 \cos(2g - 4g' + 4\omega - 4\omega')
          -0.23\cos(g-g'+2\omega-2\omega')
                                                             + 0.59 \cos (3g - 4g' + 4\omega - 4\omega')
          --0.29\cos(2g-g'+2\omega-2\omega')
                                                             + 0.25 \cos (4g - 4g' + 4\omega - 4\omega')
          --0.04\cos(3g-g'+2\omega-2\omega')
                                                             + 0.02 \cos (5g - 4g' + 4\omega - 4\omega')
          - 0.01 \cos (- 2g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                                                             + 0.03 \cos(2g - 5g' + 4\omega - 4\omega')
           -0.12\cos(-g-2g'+2\omega-2\omega')
                                                              + \circ \circ 7 \cos (3g - 5g' + 4\omega - 4\omega')
          - \circ 30 \cos (-2g' + 2\omega - 2\omega')
                                                              + 0.03 \cos (4g - 5g' + 4\omega - 4\omega')
           +34.30\cos(g-2g'+2\omega-2\omega')
                                                              + \cos \cos (4g - 6g' + 6\omega - 6\omega')
           +28\cdot23\cos(2g-2g'+2\omega-2\omega')
                                                             -0.71\cos(g+2\omega)
```

Um nun aus l' die Ausdrücke sin l' und cos l' zu erhalten, wurde von den Relationen:

$$\sin \ell_{\mathcal{C}} = \sin (g + \omega + \Omega) \cos p + \cos (g + \omega + \Omega) \sin p$$

$$\cos \ell_{\mathcal{C}} = \cos (g + \omega + \Omega) \cos p - \sin (g + \omega + \Omega) \sin p,$$

Gebrauch gemacht, in welchen der Bogen p die Summe der periodischen Störungen in  $\mathcal{I}_{\mathcal{C}}$  darstellt; es genügte für die hier gesteckten Genauigkeitsgrenzen zu setzen:

$$\cos p = 1 - \frac{1}{3}p^2, \quad \sin p = p - \frac{1}{6}p^3.$$

Da die Ausdrücke für sin  $l_{\zeta}$  und  $\cos l_{\zeta}$  durchaus die gleichen numerischen Coëfficienten erhalten, die im ersteren Falle mit dem Sinus, im letzteren Falle mit dem Cosinus des Argumentes verbunden werden, so habe ich dem entsprechend die folgenden Werthe in eine einheitliche Tafel gebracht, zu der ich nur bemerke, dass, um das Anschreiben allzuvieler Nullen zu vermeiden, die mit t multiplicirten Glieder in Einheiten der fünften Decimale angesetzt sind:

sin	ţ	۔ ہ
COS	١	, (

Coëfficient	sin (	Coëfficient	sin { cos {	
- 0.00001 - 0.00037 - 0.05496 + 0.99684 + 0.05462 + 0.00021 + 0.00017 + 0.00161 + 0.00044 - 0.00028	$ \begin{array}{c} -2g + \omega + \Omega \\ -g + \omega + \Omega \\ \omega + \Omega \\ g + \omega + \Omega \\ 2g + \omega + \Omega \\ 3g + \omega + \Omega \\ 4g + \omega + \Omega \\ -g' + \omega + \Omega \\ g - g' + \omega + \Omega \\ g - g' + \omega + \Omega \\ 2g - g' + \omega + \Omega \\ 3g - g' + \omega + \Omega \\ g' + \omega + \Omega \end{array} $	+ 0.00004 + 0.00006 - 0.00010 + 0.01080 + 0.00631 + 0.00081 + 0.00007 - 0.00001 - 0.00015 - 0.00515 - 0.01136		
- 0.00163 - 0.00035 - 0.00004 + 0.00002 - 0.00002 - 0.00008	$g + g' + \omega + \Omega$ $2g + g' + \omega + \Omega$ $3g + g' + \omega + \Omega$ $g - 2g' + \omega + \Omega$ $g + 2g' + \omega + \Omega$ $2g - g' + 3\omega - 2\omega' + \Omega$ $3g - g' + 3\omega - 2\omega' + \Omega$	- 0.00114 - 0.00009 + 0.00050 + 0.00044 + 0.00005 - 0.00001 - 0.00036	$g + 2g' - \omega + 2\omega' + \Omega$ $2g + 2g' - \omega + 2\omega' + \Omega$ $2g - 3g' + 3\omega - 2\omega' + \Omega$ $3g - 3g' + 3\omega - 2\omega' + \Omega$ $4g - 3g' + 3\omega - 2\omega' + \Omega$ $-2g + 3g' - \omega + 2\omega' + \Omega$ $-g + 3g' - \omega + 2\omega' + \Omega$	

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

22

Aus sin  $b'_{\zeta}$  leitet man cos  $b'_{\zeta}$  mit genügender Genauigkeit nach:

$$\cos b' = 1 - \frac{1}{2} \sin b' \zeta^2,$$

ab, woraus sich die folgenden numerischen Werthe ergeben:

Die dritte Potenz von  $\sin \pi$  fand sich, indem man den Coëfficienten 3422''06 als gemeinsamen Factor heraushob und r' in Einheiten des Erdäquatorhalbmessers sich ausgedrückt denkt:

$$\{3422''06r'\zeta\}^{-3} = + 1.00473 + 0.00007\cos 4g + 0.16442\cos g + 0.001346\cos 2g + 0.00083\cos (-2g-g') + 0.00108\cos 3g + 0.00031\cos (-g')$$

```
+ 0.00102\cos(g - g')
                              + 0.00050\cos(2g - 4g' + 4\omega - 4\omega')
                              + 0.00017 \cos(2g - g')
+ 0.00038 \cos (4g - 4g' + 4\omega - 4\omega')
— 0.00001 cos (— g — 2g')
                              - 0.00001 cos (- 2 g')
                              + 0.00004 \cos(2g - 5g' + 4\omega - 4\omega')
+ 0.00001 \cos(g - 2g')
                              + 0.00008 \cos(3 g - 5 g' + 4 \omega - 4 \omega')
-- 0.00002 cos (g + 2\omega - 2\omega')
                              -0.00020\cos(g-g'+2\omega-2\omega')
                              + 0.00002 \cos (4g - 6g' + 6\omega - 6\omega')
— 0.00003 cos 2 ω
-0.00001\cos(-2g-2g'+2\omega-2\omega')
                              -0.00004\cos(2g+2\omega)
-0.00001\cos(-g-2g'+2\omega-2\omega')
                              + 0.00146 \cos (-2g' + 2\omega - 2\omega')
                              + 0.03147 \cos(g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                              + 0.02658 \cos(2g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                              - 0.00008 \cos(g + 2g' + 2\omega')
+ 0.00419 \cos (3g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                              -0.00002\cos(2g-2g'+4\omega-2\omega')
+ 0.00050 \cos (4g - 2g' + 2\omega - 2\omega')
                              -0.00002\cos(3g-2g'+4\omega-2\omega')
- 0.00001 cos (- g - 3 g' + 2\omega - 2\omega')
                              + 0.00135 \cos(g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
                              + 0.00177 \cos(2g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
                              + 0.00029 \cos (3g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
                              -0.00015\cos(2g-g'+\omega-\omega')
— 0.00001 \cos(3g - g' + \omega - \omega')
-0.00001\cos(g-3g'+3\omega-3\omega')
-0.00004\cos(2g-3g'+3\omega-3\omega')
-0.00001\cos(3g-3g'+4\omega-4\omega')
```

Multiplicirt man die hier gegebenen Ausdrücke entsprechend mit einander, so erhält man für die in den partiellen Differentialquotienten des Potentials auftretenden Factoren die folgenden numerischen Werthe:

```
\cos b' (\cos l' (\cos b') \sin l') =
       {3422"06 r'C}3
                                                         +0.00152\sin(2g-g'+2\omega+2\Omega)
--0.00001 \sin(2\omega+2\Omega)
                                                         +0.00091\sin(3g-g'+2\omega+2\Omega)
-0.01397 \sin(g+2\omega+2\Omega)
                                                         +0.00019\sin(4g-g'+2\omega+2\Omega)
+0.49402\sin(2g+2\omega+2\Omega)
                                                         +0.00001 \sin(5g-g'+2\omega+2\Omega)
+0.09462\sin(3g+2\omega+2\Omega)
+0.01254 \sin^{2}(4g+2\omega+2\Omega)
                                                         -0.00006\sin(g+g'+2\omega+2\Omega)
+0.00141\sin(5g+2\omega+2\Omega)
                                                         -0.00172\sin(2g+g'+2\omega+2\Omega)
                                                         -0.00080\sin(3q+q'+2\omega+2\Omega)
+0.00013\sin(6g+2\omega+2\Omega)
+\circ \circ \circ \circ \circ \sin(g-g'+2\omega+2\Omega)
                                                         -0.00017 \sin(4g+g'+2\omega+2\Omega)
                                                                                        22 *
```

```
-0.00001 \sin(5g+g'+2\omega+2\Omega)
                                                         -0.00001 \sin(-2g+4g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
-0.00001 \sin(g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00002 \sin(-g+4g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
+0.00001 \sin(g+g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00001 \sin(g+4g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
-0.00001 \sin(2g+g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00004 \sin(4g-5g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00006 \sin(5g-5g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
+0.00002 \sin(2g-2g'+2\omega+2\Omega)
-0.00002 \sin(2g+2g'+2\omega+2\Omega)
                                                         +0.00003 \sin(6g-5g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
+0.00002\sin(-g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00001\sin(-2g+5g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
+0.00036\sin(2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00001\sin(2g+4\omega+2\Omega)
-0.00364 \sin(g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00035\sin(3g+4\omega+2\Omega)
-0.00151\sin(2g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00008\sin(4g+4\omega+2\Omega)
-0.00029 \sin(3g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(6g + 4\omega + 2\Omega)
-0.00003 \sin(4g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00017\sin(-g+2\Omega)
-0.00001 \sin(-2g+3g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00202,7 \sin 2\Omega
+0.00002 \sin(3g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(g + 2\Omega)
                                                         -0.00001 \sin(g+2g'+2\omega+2\omega'+2\Omega)
-0.00020 \sin(g+3g'+2\omega'+2\Omega)
-0.00007 \sin(2g+3g'+2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00024\sin(2g+2g'+2\omega+2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00008 \sin(3g+2g'+2\omega+2\omega'+2\Omega)
-0.00001 \sin(3g+3g'+2\omega'+2\Omega)
+0.00001 \sin(2g-g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00003 \sin(-2g+2g'-2\omega+2\omega'+2\Omega)
-0.00018\sin(3g-g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00003 \sin(--g+2g'-2\omega+2\omega'+2\Omega)
-0.00021\sin(4g-g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00003 \sin(g-2g'+2\omega-2\omega'+2\Omega)
-0.00004 \sin(5g-g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (2g - 2g' + 2\omega - 2\omega' + 2\Omega)
                                                         -0.00001 \sin(3g-2g'+2\omega-2\omega'+2\Omega)
+0.00001 \sin(-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00001 \sin(2g-g'+3\omega-\omega'+2\Omega)
-0.00001\sin(g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
-0.00027 \sin(2g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.0005 \operatorname{i} \sin(3g-g'+3\omega-\omega'+2\Omega)
+0.01797 \sin(3g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00013\sin(4g-g'+3\omega-\omega'+2\Omega)
+0.01512\sin(4g-2g'+4\omega-2\omega'+2Q)
                                                         +0.00007 \sin(3g+3\omega-\omega'+2\Omega)
+0.00368 \sin(5g-2g'+4\omega-2\omega'+2Q)
                                                         -0.00001 \sin(g+\omega+\omega'+2\Omega)
+0.00059\sin(6g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00001 \sin(g'+\omega+\omega'+2\Omega)
+0.00006 \sin(7g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00002\sin(2g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                        + \circ \circ \circ \circ \circ \sin(2g + g' + \omega + \omega' + 2\Omega)
+0.00084 \sin(3g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         + \circ \circ \circ \circ \circ \sin (3g + g' + \omega + \omega' + 2\Omega)
                                                         -0.00001 \sin(4g-3g'+5\omega-3\omega'+2\Omega)
+0.00104\sin(4g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
+0.00024 \sin(5g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00001 \sin(3g'-\omega+3\omega'+2\Omega)
+0.00002 \sin(6g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.00002\sin(2g+2\omega+3\Omega)
+0.00002 \sin(3g-4g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         +0.00002\sin(2g+2\omega+\Omega)
+0.00004 \sin(4g-4g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                         -0.06 t \sin(g-g'+2\omega+2\Omega)
                                                         -0.41 t \sin(2g-g'+2\omega+2\Omega)
+0.00001 \sin(6g-2g'+6\omega-2\omega'+2\Omega)
+0.00046 \sin(4g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                         -0.16 t \sin(3g-g'+2\omega+2\Omega)
+0.0007 i \sin(5g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                        -0.02 t \sin(4g-g'+2\omega+2\Omega)
+0.00035\sin(6g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                         -\cos t \sin(g' + 2\omega + 2\Omega)
+0.00007 \sin(7g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                         +0.07 t\sin(g+g'+2\omega+2\Omega)
-0.00001 \sin(-3g+4g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
                                                         +0.42 t \sin(2g+g'+2\omega+2\Omega)
```

```
+ o \cdot 14 t \sin(3g + g' + 2\omega + 2\Omega)
                                                                 -0.01 t \sin(5q-3q'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
 + \circ \circ i t \sin(4g+g'+2\omega+2\Omega)
                                                                 + \circ \circ i t \sin(-g + 3g' + 2\omega' + 2\Omega)
 + \circ \circ i t \sin(3g - g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)
                                                                 +0.10 t \sin(3g'+2\omega'+2\Omega)
 + \circ \circ i t \sin(4g - g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)
                                                                 +0.14 t \sin(g+3g'+2\omega'+2\Omega)
 -0.14 t \sin(3g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                                 + \circ \circ 2t\sin(2g + 3g' + 2\omega' + 2\Omega).
 -0.12 t \sin(4g - 3g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)
 cos b' ( cos l' ( sin b' ( _
      {3422"06 r'C}3
 -\cos\cos 2\sin(-3g+\Omega)
                                                                 -0.00060 \sin(-2g+2g'-2\omega+2\omega'+Q)
 -0.00028\sin(-2g+\Omega)
                                                                 -0.00070\sin(-g+2g'-2\omega+2\omega'+Q)
 -0.00368\sin(-g+\Omega)
                                                                 -0.00003 \sin(2g'-2\omega+2\omega'+\Omega)
 — o.04487 sin Q
                                                                 -0.00002\sin(g-3g'+2\omega-2\omega'+Q)
 -0.00372 \sin(g+\Omega)
                                                                 +0.00001 \sin(2g-3g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
 -0.00024 \sin(2g+\Omega)
                                                                 -0.00003\sin(-2g+3g'-2\omega+2\omega'+\Omega)
 -\circ \circ \circ \circ \circ \sin(3g+\Omega)
                                                                 -0.00003\sin(-g+3g'-2\omega+2\omega'+\Omega)
 +\circ \cdot \circ \circ \circ \sin(-g-g'+\Omega)
                                                                 -0.00001 \sin(2g-4g'+4\omega-4\omega'+\Omega)
 -- \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (--g' + \Omega)
                                                                 +0.00003\sin(3g-4g'+4\omega-4\omega'+\Omega)
                                                                 +0.00003\sin(4g-4g'+4\omega-4\omega'+\Omega)
 -- \circ \circ \circ \circ \sin(g - g' + \Omega)
 -\circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(-g+g'+\Omega)
                                                                 -0.00001\sin(-4g+4g'-4\omega+4\omega'+\Omega)
+ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(g' + \Omega)
                                                                 -0.00002 \sin(-3q+4q'-4\omega+4\omega'+\Omega)
 + \circ \circ \circ \circ \circ \sin(g + g' + \Omega)
                                                                 -0.00002 \sin(2g-2g'+4\omega-2\omega'+Q)
-0.00007 \sin(2\omega + \Omega)
                                                                 +0.00162\sin(3g-2g'+4\omega-2\omega'+Q)
-0.00123\sin(g+2\omega+\Omega)
                                                                 +0.00136\sin(4g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
+0.04438\sin(2g+2\omega+\Omega)
                                                                 +0.00033 \sin(5g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
+ o \cdot \cos 5 \circ \sin (3g + 2\omega + \Omega)
                                                                 +0.00003 \sin(6g-2g'+4\omega-2\omega'+Q)
                                                                 +0.00007 \sin(3g-3g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
+ 0.00112 \sin(4g + 2\omega + \Omega)
+0.00013\sin(5g+2\omega+\Omega)
                                                                 +0.00007 \sin(4g-3g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
-\circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(3g + 4\omega + \Omega)
                                                                 +0.00003 \sin(4g-4g'+6\omega-4\omega'+\Omega)
                                                                 +0.00006 \sin(5g-4g'+6w-4w'+9)
-0.00002 \sin(-3g-2\omega+Q)
-- \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(-2g - 2\omega + \Omega)
                                                                 +0.00002 \sin(6g-4g'+6\omega-4\omega'+\Omega)
+\circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(-g-2\omega+\Omega)
                                                                 -0.00001 \sin(-2g+4g'-2\omega+4\omega'+\Omega)
+ o \cdot 00007 \sin(2g - g' + 2\omega + \Omega)
                                                                 -0.00002 \sin(-g+4g'-2\omega+4\omega'+\Omega)
+\circ \cdot \circ \circ \circ \circ \sin(3g-g'+2\omega+\Omega)
                                                                 -0.00002 \sin(2g+2g'+2\omega+2\omega'+\Omega)
-0.00008\sin(2g+g'+2\omega+\Omega)
                                                                 -0.00002 \sin(2g+2\omega+2\Omega)
- \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(3g+g'+2\omega+\Omega)
                                                                 + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(g' + 2\omega' + \Omega)
--0.00002 \sin(2g-g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
                                                                 -0.00012\sin(-g+2g'+2\omega'+\Omega)
-0.00006\sin(-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
                                                                 -0.00124 \sin(2g'+2\omega'+\Omega)
-0.00078\sin(g-2g'+2\omega-2\omega'+Q)
                                                                 -0.00038\sin(g+2g'+2\omega'+\Omega)
+0.00066 \sin(2g-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
                                                                 -0.00011 \sin(2g+2g'+2\omega'+\Omega)
+0.00015 \sin(3g-2g'+2\omega-2\omega'+Q)
                                                                 -0.00003 \sin(3g+2g'+2\omega'+\Omega)
+ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(4g - 2g' + 2\omega - 2\omega' + \Omega)
                                                                 -0.00005 \sin(3g'+2\omega'+\Omega)
-\infty \cos \cos \sin (-3g+2g'-2\omega+2\omega'+\Omega)
                                                                 -0.00002\sin(g+3g'+2\omega'+\Omega)
```

```
+ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(-2g' - 2\omega' + \Omega)
                                                   -0.02 t \sin(2g-g'+2\omega+\Omega)
                                                   + \circ \circ \circ 2t \sin(2g + g' + 2\omega + \Omega)
  + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(g - g' + \omega - \omega' + \Omega)
                                                   + \circ \circ i t \sin(g - 3g' + 2\omega - 2\omega' + \Omega)
  +\circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin(-g+g'-\omega+\omega'+\Omega)
                                                   -\cos t \sin(3g-3g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
  -0.00004 \sin(3g-g'+3\omega-\omega'+\Omega)
                                                   -\cos t \sin(-g + 3g' - 2\omega + 2\omega' + \Omega)
  + o \cdot o_2 t \sin(-g' + \Omega)
  -0.02 t \sin(g'+\Omega)
                                                   + o \cdot o \cdot t \sin(g + 3g' + 2\omega' + \Omega).
  \cos b' \in \sin l' \in \cos b' \in \sin l' \in 
        {3422"06 r'C}3
                                                   +0.00018\cos(4g-4g'+4\omega-4\omega')
  十0.50035
  +0.08189\cos g
                                                   +0.00002\cos(5g-4g'+4\omega-4\omega')
                                                   +0.00669\cos 2g
                                                   +0.00002\cos(4g-5g'+4\omega-4\omega')
  + 0.00054 \cos 3g
                                                   + 0.00002 \cos 4g
                                                   --0.00006\cos(--2g-g')
                                                   -0.00038\cos(g+2\omega)
  --0.00041\cos(--g-g')
  --0.00014\cos(--g')
                                                   +0.00196\cos(2g+2\omega)
  +0.00049\cos(g-g')
                                                   + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ (4g + 2\omega)
  -0.00005\cos(-g+2g'+2\omega')
  -0.00001\cos(g+2\omega-2\omega')
                                                   -\infty \cos(2g'+2\omega')
  -0.00008\cos(g-g'+2\omega-2\omega')
                                                   -0.00008\cos(g+2g'+2\omega')
  -0.00015\cos(2g-g'+2\omega-2\omega')
  -0.00003\cos(3g-g'+2\omega-2\omega')
                                                   + \circ \cdot \circ \circ \circ \circ \circ \circ \cos(g + \omega - \omega')
                                                   -0.00001\cos(-g-2g'+2\omega-2\omega')
  +0.00073\cos(-2g'+2\omega-2\omega')
                                                   -0.00042\cos(g-g'+\omega-\omega')
+0.01570\cos(g-2g'+2\omega-2\omega')
                                                   +0.01334\cos(2g-2g'+2\omega-2\omega')
  +0.00211\cos(3g-2g'+2\omega-2\omega')
                                                   -0.00002\cos(2g-3g'+3\omega-3\omega')
                                                   +0.00024\cos(4g-2g'+2\omega-2\omega')
                                                   +0.01397\cos(g+2\omega+2\Omega)
  -0.49402\cos(2g+2\omega+2\Omega)
  +0.00004\cos(-3g'+2\omega-2\omega')
                                                   -0.09462\cos(3g+2\omega+2\Omega)
  +0.00067\cos(g-3g'+2\omega-2\omega')
  + \circ \cos 88 \cos (2g - 3g' + 2\omega - 2\omega')
                                                   -0.01254\cos(4g+2\omega+2\Omega)
  +0.00014\cos(3g-3g'+2\omega-2\omega')
                                                   -0.00141\cos(5g+2\omega+2\Omega)
                                                   -0.00013\cos(6g+2\omega+2\Omega)
  +0.00001\cos(4g-3g'+2\omega-2\omega')
  +0.00002\cos(g-4g'+2\omega-2\omega')
                                                   -0.00152\cos(2g-g'+2\omega+2\Omega)
  +0.00004\cos(2g-4g'+2\omega-2\omega')
  -0.00091\cos(3g-g'+2\omega+2\Omega)
                                                   -0.00019\cos(4g-g'+2\omega+2\Omega)
  +0.00006\cos(3g-2g'+4\omega-2\omega')
                                                   +0.00006\cos(4g-2g'+4\omega-2\omega')
                                                   +0.00172\cos(2g+g'+2\omega+2\Omega)
  +0.00025\cos(2g-4g'+4\omega-4\omega')
                                                   + \circ \cdot \circ \circ \circ \circ \circ \cos(3g + g' + 2\omega + 2\Omega)
 +0.00041\cos(3g-4g'+4\omega-4\omega')
```

```
+0.00017\cos(4g+g'+2\omega+2\Omega)
                                                 +0.00001\cos(-3g+4g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
+0.00001\cos(5g+g'+2\omega+2\Omega)
                                                 +0.00001\cos(-2g+4g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
+0.0000 i \cos(g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00002\cos(-g+4g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
                                                 +0.00001\cos(g+4g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
--0.00001\cos(g+g'+2\omega'+2\Omega)
+0.00001\cos(2g+g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00004 \cos(4g-5g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
--0.00002\cos(2g-2g'+2\omega+2\Omega)
                                                 -0.00006\cos(5g-5g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00003\cos(6g-5g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
+0.00002\cos(2g+2g'+2\omega+2\Omega)
--0.00002\cos(-g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00001\cos(-2g+5g'-2\omega+4\omega'+2\Omega)
-0.00036\cos(2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00001\cos(2g+4\omega+2\Omega)
+0.00364\cos(g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 +0.00035\cos(3g+4\omega+2\Omega)
+0.00151\cos(2g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 +0.00029\cos(3g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00002\cos(6g+4\omega+2\Omega)
+0.00003\cos(4g+2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00017\cos(-g+2\Omega)
+ 0.00001 \cos(-2g + 3g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                 --- 0.00202,7 cos 2Ω
-0.00002\cos(3g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 --0.00020\cos(g+2\Omega)
+0.00020\cos(g+3g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 +0.00001\cos(g+2g'+2\omega+2\omega'+2\Omega)
+0.00024\cos(2g+2g'+2\omega+2\omega'+2\Omega)
                                                 +0.00008\cos(3g+2g'+2\omega+2\omega'+2\Omega)
+0.00001\cos(3g+3g'+2\omega'+2\Omega)
--0.00001\cos(2g-g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00003\cos(-2g+2g'-2\omega+2\omega'+2\Omega)
+0.00018\cos(3g-g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00003\cos(-g+2g'-2\omega+2\omega'+2\Omega)
+ 0.00021 \cos(4g - g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)
                                                 -0.00003\cos(g-2g'+2\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00008\cos(2g-2g'+2\omega-2\omega'+2\Omega)
+0.00001\cos(3g-2g'+2\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 +0.00001\cos(2g-g'+3\omega-\omega'+2\Omega)
+ 0.00001 \cos(g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
+0.00027\cos(2g-2g'+4\omega-2\omega'+2Q)
                                                 +0.0005 \text{ I } \cos(3g-g'+3\omega-\omega'+2\Omega)
--0.01797\cos(3g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 +0.00013\cos(4g-g'+3\omega-\omega'+2\Omega)
-0.01512\cos(4g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 --0.00007\cos(3g+3\omega-\omega'+2\Omega)
--0.00368\cos(5g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00059\cos(6g-2g'+4w-2w'+2\Omega)
--0.00006\cos(7g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                -0.00010\cos(g+g'+\omega+\omega'+2\Omega)
+0.00002\cos(2g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00007\cos(2g+g'+\omega+\omega'+2\Omega)
--0.00084\cos(3g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 --0.00104\cos(4g-3g'+4\omega-2\omega'+2Q)
                                                 +0.00001\cos(4g-3g'+5\omega-3\omega'+2\Omega)
--0.00024\cos(5g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 --0.00002\cos(6g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 +0.00002\cos(2g+2\omega+3\Omega)
-0.00002\cos(3g-4g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 -0.00002\cos(2g+2\omega+\Omega)
-0.0015t
--0.00001\cos(6g-2g'+6\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                 -\cos(t\cos(-g'))
--0.00046\cos(4g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                + 0.01 t \cos(2g - g')
-0.0007 \text{ i } \cos(5g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                -0.02 t \cos(-3g'+2\omega-2\omega')
-0.00035\cos(6g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                +0.06t\cos(g-g'+2\omega+2\Omega)
--0.00007\cos(7g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                +0.41 t \cos(2g-g'+2\omega+2\Omega)
```

```
-\circ \circ i t \cos(4g-g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
     +0.16t\cos(3g-g'+2\omega+2\Omega)
     +0.02 t \cos(4g-g'+2\omega+2\Omega)
                                               +0.14 t \cos(3g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
     + 0.01 t \cos(g' + 2\omega + 2\Omega)
                                               +0.12 t \cos(4g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
     -0.07 t\cos(g+g'+2\omega+2\Omega)
                                               + \circ \circ i t \cos(5g - 3g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)
     -0.42 t\cos(2g+g'+2\omega+2\Omega)
                                               -0.01 t\cos(-g+3g'+2\omega'+2\Omega)
     -0.14 t \cos(3g+g'+2\omega+2Q)
                                               -0.10 t \cos(3g'+2\omega'+2\Omega)
     -0.01 t \cos(4g+g'+2\omega+2\Omega)
                                               -0.14 t \cos(g+3g'+2\omega'+2\Omega)
     -0.01 t\cos(3g-g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                               -0.02 t\cos(2g+3g'+2\omega'+2\Omega).
\frac{\sin b' \zeta \sin b' \zeta}{\{3422''06r'\zeta\}^3}
             = + 0·00404
                                                   + \circ \cdot \circ \circ \circ \circ \circ \cos(3g' + 2\omega')
                +0.00004\cos 2g
                                                   + 0.00001 \cos 3g
               +0.00002\cos 2\omega
                                                   +0.00013\cos(g-2g'+2\omega-2\omega')
                + 0.00011 \cos(g + 2\omega)
                                                   --0.00012\cos(2g-2g'+2\omega-2\omega')
                -0.00400\cos(2g+2\omega)
                                                   -0.00002\cos(3g-2g'+2\omega-2\omega')
               -0.00077\cos(3g+2\omega)
                                                    -0.00001\cos(2g-3g'+2\omega-2\omega')
                --0.00010\cos(4g+2\omega)
                                                   --0.00015\cos(3g-2g'+4\omega-2\omega')
                -0.00001\cos(5g+2\omega)
                                                   -0.00014\cos(4g-2g'+4\omega-2\omega')
                +0.00002\cos(-g+2g'+2\omega')
                +0.00023\cos(2g'+2\omega')
                                                   -0.00002\cos(5g -2g'+4\omega-2\omega').
\cos b' \in \sin l' \in \sin b' \in 
  {3422"06 r'C}3
     -0.00002
                                                -0.00013\cos(5g+2\omega+\Omega)
    +0.00002\cos(-3g-2\omega+\Omega)
    + \circ \cdot \circ \circ \circ \circ \cos(-2g - 2\omega + \Omega)
    + 0.04487 cos Ω
                                                -0.00002\cos(-g-2\omega+\Omega)
    +0.00372\cos(g+\Omega)
                                                -0.00007\cos(2g-g'+2\omega+\Omega)
    -0.00007\cos(3g-g'+2\omega+\Omega)
                                                +0.00006\cos(3g+g'+2\omega+\Omega)
    + \circ \cdot \circ \circ \circ \circ \circ \operatorname{cos}(-g' + \Omega)
                                                +\circ\circ\circ\circ\circ\circ\circ\circ(--g+g'+\Omega)
                                                +0.00078\cos(g-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
    -\cos(g'+\Omega)
                                                -0.00066\cos(2g-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
                                                --0.00015\cos(3g-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
    -\cos\cos(g+g'+\Omega)
                                                -0.00002\cos(4g-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
    + o \cdot 00007 \cos(2\omega + \Omega)
    +0.00123\cos(g+2\omega+\Omega)
                                                +0.00009\cos(-3g+2g'-2\omega+2\omega'+\Omega)
    -0.04438\cos(2g+2\omega+\Omega)
                                                +0.00060\cos(-2g+2g'-2\omega+2\omega'+\Omega)
    -0.00850\cos(3g+2\omega+\Omega)
                                                +0.00070\cos(-g+2g'-2\omega+2\omega'+\Omega)
                                                -0.00112\cos(4g+2\omega+\Omega)
```

```
+0.00002\cos(g-3g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
                                                 -0.00001\cos(2g-3g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
                                                 -0.00002\cos(g'+2\omega'+\Omega)
+0.00003\cos(-2g+3g'-2\omega+2\omega'+\Omega)
                                                 +0.00012\cos(-g+2g'+2\omega'+\Omega)
+ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \cos(-g + 3g' - 2\omega + 2\omega' + \Omega)
                                                 +0.00124\cos(2g'+2\omega'+\Omega)
+0.00001\cos(2g-4g'+4\omega-4\omega'+\Omega)
                                                 +0.00038\cos(g+2g'+2\omega'+\Omega)
-0.00003\cos(3g-4g'+4\omega-4\omega'+\Omega)
                                                 +0.00011\cos(2g+2g'+2\omega'+\Omega)
+0.00003\cos(3g+2g'+2\omega'+\Omega)
+0.00001\cos(-4g+4g'-4\omega+4\omega'+\Omega)
                                                 +0.00002\cos(-3g+4g'-4\omega+4\omega'+\Omega)
                                                 +0.00002\cos(g+3g'+2\omega'+\Omega)
+0.00002\cos(2g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
                                                 -0.00001\cos(-2g'-2\omega'+\Omega)
-0.00162\cos(3g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
                                                 -0.00002\cos(g-g'+\omega-\omega'+\Omega)
-0.00136\cos(4g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
                                                 -0.00002\cos(-g+g'-\omega+\omega'+\Omega)
-0.00033\cos(5g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
                                                 -0.00003\cos(6g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
                                                 -0.02 t \cos(-g'+\Omega)
-0.00007\cos(3g-3g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
                                                 + \circ \cdot \circ \circ t \cos(g' + \Omega)
-0.00007\cos(4g-3g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
                                                 + \circ \circ \circ \circ t \cos(\circ \circ g - g' + \circ \omega + \Omega)
-0.00003\cos(4g-4g'+6\omega-4\omega'+\Omega)
                                                 -0.02 t \cos(2g+g'+2\omega+\Omega)
-0.00006\cos(5g-4g'+6\omega-4\omega'+\Omega)
                                                 -0.01 t \cos(g-3g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
-0.00002\cos(6g-4g'+6\omega-4\omega'+\Omega)
                                                 + \circ \circ i t \cos(3g - 3g' + 4\omega - 2\omega' + \Omega)
+0.00001\cos(-2g+4g'-2\omega+4\omega'+\Omega)
                                                 + \circ \circ i t \cos(-g + 3g' - 2\omega + 2\omega' + \Omega)
-\cos t\cos(g+3g'+2\omega'+\Omega).
+0.00002\cos(2g+2g'+2\omega+2\omega'+\Omega)
```

Hiermit sind die Entwicklungen für die Berechnung der durch den Mond veranlassten Störungscoëfficienten vollendet. Für die Sonne erhält man, wenn die planetarischen Störungen fortgelassen werden, nach Le-Verrier's Sonnentafeln:

Vergleicht man den hier für  $R'_{\odot}$  gegebenen Ausdruck mit den Le-Verrier'schen Sonnentafeln (pag. 103 Tom. IV. Annales de l'obs. de Paris), so wird man in den mit t multiplicirten Gliedern wesentliche Unterschiede finden, die mit  $t^2$  verbun-

Digitized by Google

denen Glieder hat Le-Verrier fortgelassen. Die erwähnten Unterschiede erklären sich daraus, dass, wie dies schon C. M. Stürmer in seinen nach Le-Verrier's Elementen berechneten Sonnentafeln (Würzburg 1875) bemerkt hat, Le-Verrier aus Versehen die der älteren ungenaueren Massenbestimmung entsprechende säculare Änderung der Excentricität in die Tafeln eingeführt hat; die Säcularvariation der Tafel XXXII in den Sonnentafeln ist dem entsprechend zu corrigiren. Aus diesen Angaben erhält man durch die bereits oben angedeuteten Operationen und entsprechende Multiplication, wenn man, was für die Folge wohl zu beachten, die mittlere Entfernung der Erde von der Sonne als Einheit einführt:

```
\cos b' \odot \sin l' \odot \cos b' \odot \cos l' \odot 
                                                  + \circ \circ \circ \circ \circ \sin (g + g' + \omega + \omega' + 2\Omega)
-0.00420\sin(g'+2\omega'+2\Omega)
+ 0.49965 \sin(2g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                  -0.00001 \sin(-g + 3g' - \omega + 3\omega' + 2\Omega)
+ 0.02934 \sin(3g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                  + o \cdot 0000106 t \sin(g' + 2\omega' + 2\Omega)
+ 0.00120 \sin(4g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                  + 0.0000017 t \sin(2g' + 2\omega' + 2\Omega)
+ 0.00004 \sin(5 g' + 2 \omega' + 2 \Omega)
                                                  -0.0000741 t \sin(3g' + 2\omega' + 2\Omega)
+ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ \sin (2g' + 2\omega' + \Omega)
                                                  -0.0000061 t \sin(4g' + 2\omega' + 2\Omega)
-0.00004 \sin(2g' + 2\omega' + 3\Omega)
                                                  - \circ t \sin \left( 5 g' + 2\omega' + 2\Omega \right).
\frac{\cos b' \odot \sin l' \odot \cos b' \odot \sin l' \odot}{r' \odot^3} =
+ 0.50021
                                                 + \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ (-g + 3g' - \omega + 3\omega' + 2\Omega)
+ 0.02516\cos g'
+ 0.00063\cos 2g'
                                                 --0.000001068 t
-- 0.0000637 t \cos g'
+ 0.00420 \cos(g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                 -- 0.0000032 t cos 2g'
-0.49965\cos(2g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 -- 0.00000000209 t^2
-0.02934\cos(3g'+2\omega'+2\Omega)
                                                  -0.0000106 t \cos(g' + 2\omega' + 2\Omega)
-0.00120\cos(4g'+2\omega'+2\Omega)
                                                  -0.0000017 t \cos(2g' + 2\omega' + 2\Omega)
-0.00004\cos(5g'+2\omega'+2\Omega)
                                                 + 0.0000741 t \cos(3g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                 + o \cdot 0000061 t \cos(4g' + 2\omega' + 2\Omega)
- o \cdot 00004 \cos(2g' + 2\omega' + \Omega)
```

Die mit sin  $b'_{\odot}$  multiplicirten Producte verschwinden der Voraussetzung nach. Die Multiplication der oben gegebenen für den Einfluss des Mondes und der Sonne geltenden Werthe mit den in den Gleichungen 28) und 29) (pag. 166) erscheinenden Klammerausdrücken führt, abgesehen von gewissen constanten Factoren, zur Kenntnis der numerischen Werthe der Differentialquotienten von  $\varepsilon'$  und  $\psi$ , deren Integration in dem folgenden Kapitel vorgenommen werden wird.

### i. Integration der Differentialgleichungen für ε' und ψ und Aufstellnng der numerischen Werthe für die Präcession und Nutation.

Führt man die am Schlusse des vorangehenden Kapitels angedeuteten Multiplicationen durch, lässt aber alle jene Glieder weg, welche aus Producten von  $t^2$  in periodische Glieder bestehen, so werden zunächst Glieder von der Form:

$$c$$
,  $c_1t$ ,  $c_2t^2$ ,  $\gamma\cos\alpha t$ ,  $\sigma\sin\alpha t$ ,  $\gamma't\cos\beta t$ ,  $\sigma't\sin\beta t$ .

auftreten, deren Integration keiner Schwierigkeit unterliegt. Die Integrale dieser Ausdrücke werden nämlich mit Weglassung der Integrationsconstanten der Reihe nach sein:

$$ct, \frac{1}{4}c_1t^2, \frac{1}{3}c_2t^3, \frac{\gamma}{\alpha}\sin\alpha t, -\frac{\sigma}{\alpha}\cos\alpha t, \frac{\gamma't}{\beta}\sin\beta t + \frac{\gamma'}{\beta^2}\cos\beta t, -\frac{\sigma't}{\beta}\cos\beta t + \frac{\sigma'}{\beta^2}\sin\beta t.$$

In völliger Strenge würde die Zeit unter den Cosinus- und Sinus-Zeichen eigentlich in der Form  $\alpha t + \alpha' t^2 + \alpha'' t^3 + \cdots$  auftreten, weil die mittleren Bewegungen der Argumente g, g',  $\omega$ ,  $\omega'$  und  $\Omega$  säculären Änderungen unterworfen sind, doch sind die durch diese letzteren bedingten Variationen so gering, dass man unbedenklich die Coëfficienten  $\alpha'$ ,  $\alpha''$  der Null gleich setzen darf. Die in Einheiten des Radius mit dem arc 1" multiplicirte Bewegung der Argumente in hundert julianischen Jahren ist nach Hansen's Mond- und Le-Verrier's Sonnen-Tafeln, wie folgt, gefunden worden:

Bewegung von 
$$g$$
 + 0.040 3786  
,, ,,  $g'$  : + 0.003 0461  
,, ,,  $\omega$  : + 0.000 50797  
,, ,,  $\omega'$  : + 0.000 16380  
,, ,,  $\Omega$  : - 0.000 16366,

mit welchen Zahlen nun die Integration ohne Schwierigkeit vorgenommen werden kann. Die numerischen Werthe der Störungen aber lassen sich vorerst nicht angeben, da zu deren Bestimmung die Kenntnis der beiden constanten Factoren:

$$M_{C} = \frac{3(C-A)}{nC}, \qquad M_{\odot} = \frac{3(C-A)}{nC},$$

nöthig ist, in welchen  $M_{\mathbb{C}}$  die Mondmasse,  $M_{\mathbb{C}}$  die Sonnenmasse, C und A die Trägheitsmomente der Erde und n die Rotationsgrösse der Erde in der Zeiteinheit (julianisches Jahrhundert) darstellen. Die theoretische Bestimmung des von den Verhältnissen der Trägheitsmomente abhängigen Factoren (C-A):C bietet bei der mangelhaften Kenntnis der Massenvertheilung im Erdinnern unüberwindliche Schwierigkeiten; es ist demnach am angemessensten, durch die Beobachtung der Bewegungen der Rotationsachse selbst einen Schluss auf die obigen Factoren zu machen. Das grösste Glied der Nutation in der Schiefe erscheint mit dem Factor cos  $\Omega$  multiplicirt und ist nur von den Elementen der Mondbahn abhängig; dasselbe entsteht aus dem in den Ausdrücken (pag. 173) für:

$$\frac{\cos b' (\cos l' (\sin b' (\cos b')))}{\{3422''06r'()\}^3},$$

mit sin  $\Omega$  multiplicirten Gliede. Dieser Coëfficient ist vermöge des Ausdruckes 28) (pag. 166) mit cos  $\varepsilon_0$  zu multipliciren; die Integration ergibt, ohne Rücksicht auf das Vorzeichen des Integrals (vergl. Gleichung 9) (pag. 157), wenn man den unbekannten Factor der Einheit gleich setzt:

$$\frac{0.04487\cos\epsilon_0}{0.00016366}\cos\Omega = -251''505\cos\Omega,$$

wobei also zu beachten ist, dass der Coëfficient in Folge der Annahme über den Integrationsdivisor in Bogensekunden verstanden ist, übrigens noch wegen der Annahme der Einheit für  $r'_{\mathbb{C}}$  (Äquatorhalbmesser der Erde) mit  $(3422''06 \text{ arc } 1'')^3$  zu multipliciren wäre. Der Coëfficient von  $\cos \Omega$  für 1850.0 geltend ergibt sich aber nach Nyrén's Abhandlung »Bestimmung der Nutation der Erdachse« (Mémoires de l'académie impériale de St. Pétersbourg Tom. XIX Nr. 2 pag. 30) aus den Beobachtungen:

$$N = 9''2365$$
;

es ist demnach der Coëfficient, mit dem man, um den hier gewählten Einheiten entsprechend die Resultate in Bogensekunden zu erhalten, alle Glieder, welche die Veränderungen der Rotationsachse durch den Mond ergeben, nach deren Integration zu multipliciren hat:

$$-\frac{3MC(C-A)}{nC}(3422''06)^3 = -\frac{9''2365}{251''505} = -0.0367\ 248.$$
 1)

Wollte man aus irgend welchen Gründen einem anderen Werth für die Nutationsconstante, nämlich:  $N_1 = N(1 + i)$ ,

den Vorzug geben, so wird der Factor (i + i), mit welchem alle von dem Einflusse des Mondes abhängigen Glieder zu multipliciren wären, bestimmt sein durch:

$$\frac{N_1}{N} = (1 + i) \text{ oder } i = \frac{N_1 - 9''2365}{9''2365};$$

die Multiplication mit i allein gibt sofort die erforderlichen Correctionen der hier berechneten Glieder, welche aber, da der Werth der Nutationsconstante bereits sehr genau bestimmt ist, wohl nur in den grössten mit sin  $\Omega$  und cos  $\Omega$  multiplicirten Nutationsgliedern merkliche Änderungen hervorbringen werden.

Berechnet man nun mit den oben in 1) gegebenen Coëfficienten den durch den Mond allein veranlassten Präcessionsantheil, so findet sich dieser:

$$\psi_{\mathbb{C}} = -3448^{\circ}518.$$
 2)

Als Constante der allgemeinen Präcession nehme ich für 1850 nach Bessel:

$$l = 5023''572$$

hauptsächlich aus dem Grunde an, weil Le-Verrier diesen Werth auch bei seinen Sonnen- und Planeten-Tafeln benützt hat; O. Struve's Untersuchungen über diese Constante geben etwas grössere, Nyrén's Bestimmungen wesentlich kleinere Werthe. Die für 1850 geltende lunisolare Präcession ist aber mit Benützung der Formel 2) (pag. 158) und 10) (pag. 160):

$$\psi = -l - b_1 = -l - \cot \epsilon_0 p_1 t = -5037''032.$$

Vergleicht man diesen Werth mit 2), so ist sonach der durch die Sonne bewirkte Beitrag zu der lunisolaren Präcession bestimmt durch:

$$\psi_{\odot} = -1588''514.$$
 3)

Diesen Werth kann man nun dazu benützen den Factor 3  $M_{\odot}(C-A)$ : nC zu ermitteln. Setzt man denselben vorerst bei der Integration der Einheit gleich, so erhält man für das mit t multiplicirte Glied den Werth: 94646"6 t; es ist sonach der Factor, mit dem die von dem Einfluss der Sonne abhängigen Integrale zu multipliciren sind, mit Rücksicht auf die gewählten Einheiten:

$$-\frac{3 M_{\odot}(C-A)}{nC} = -\frac{1588 \cdot 514}{94646 \cdot 6} = -0.0167836.$$

Will man den Einfluss bestimmen, welchen die den Bestimmungen der Constanten der Nutation und Präcession anhaftenden Fehler auf die Werthe der Sonnenglieder nehmen, so findet sich leicht, wenn mit P die einzuführende lunisolare Präcession bezeichnet und:

$$\zeta = \frac{P - 5037''032}{5037''032}$$

gesetzt wird, der Factor, mit dem die unten ermittelten Sonnenglieder zu multipliciren sind:

$$(1 + 3 \cdot 17 \zeta - 2 \cdot 17 i)$$
.

Mit Hilfe der Factoren i und  $\zeta$  wird es demnach möglich sein, die weiter unten folgenden numerischen Werthe der Nutation und Präcession auf beliebig gewählte Constanten dieser Grössen zu reduciren.

Den Factor 4) kann man dazu verwerthen, um den bereits oben (pag. 151) benützten Coëfficienten:

$$\mu=n\,\frac{C-A}{A},$$

zu bestimmen. Für die Grösse  $M_{\odot}$  wäre, wie dies schon früher (pag. 139) in der Anmerkung hervorgehoben wurde,  $k^2$  zu setzen, wobei, der mittlere Sonnentag als Einheit angenommen, k die Gauss'sche Constante ist; mit Rücksicht jedoch, dass in der vorstehenden Untersuchung das julianische Jahrhundert als Zeiteinheit gilt, hat man:

$$\frac{C-A}{C} = \frac{0.0167836}{3k^2(36525)^2} n.$$
 5)

Hierbei ist auf den Umstand, dass die Integrationsdivisoren mit arc 1" multiplicirt waren, nicht weiter zu achten, weil die bestimmende Constante ebenfalls im Bogenmasse angesetzt war; n ist die Rotationsgrösse der Erde in der Zeiteinheit. Bedenkt man, dass die Erde, wenn die für die vorliegenden Zwecke unmerkliche Präcession des Äquinoctialpunktes ausser Acht gelassen wird, eine Umdrehung  $2\pi$  in einem Sterntage vollendet, so ist, da hier das julianische Jahrhundert als Einheit gilt, für zu setzen:

$$n = 2\pi \cdot 36525 \cdot f,$$

in diesem Ausdruck ist f der früher (pag. 25) ermittelte Factor, welcher das Verhältnis der Dauer des mittleren Tages zum Sterntage angibt; man hat also:

$$\frac{C-A}{C} = \gamma = \frac{0.0167836 \cdot 2\pi \cdot f}{3 \cdot k^2 \cdot 36525} = + 0.00326121.$$
 6)

Daraus leitet man leicht ab:

$$\frac{C-A}{A} = \frac{\gamma}{1-\gamma} = +0.00327188.$$
 7)

Dieser Werth ist bereits oben (pag. 157) vorgreifend benützt worden. Um nun den früher benützten Werth von  $\mu$  (pag. 151) zu finden, hat man zu beachten, dass dort als Zeiteinheit der mittlere Sonnentag gewählt war, es ist danach:

$$\mu = 2\pi f \cdot \frac{\gamma}{1-\gamma} = + 0.0206141.$$
 8)

Bedenkt man, dass die Nutationsconstante um wenige Hunderttheile der Bogensekunde, die hundertjährige Präcession um einige Bogensekunden falsch sein kann, so wird sofort die grosse Unsicherheit des obigen Resultates einleuchten; in der That kann die vierte Decimale in dem numerischen Werthe von  $\mu$  nicht als verbürgt bezeichnet werden.

Einschaltend kann man hier erwähnen, dass die Ermittlung der beiden Coëfficienten 1) (pag. 180) und 4) (pag. 181) die Möglichkeit an die Hand gibt, die Mondmasse zu bestimmen. Die Division beider Coëfficienten ergibt, da wegen des Factors 3422"06 in 1) (pag. 180), um die gleichen Längeneinheiten zu haben, in 4) die mittlere Sonnenparallaxe 8"848 (pag. 23) als Factor eingeführt werden muss:

$$\frac{M_{\odot}}{M_{\odot}} = 26440000.$$

Nimmt man die Erdmasse mit 1:330000 der Sonnenmasse an, was den letzten Le-Verrier'schen Bestimmungen sehr nahe kommt, so wird die Mondmasse:

der Erdmasse betragen. Dieses Resultat ist hauptsächlich wegen der Unsicherheit in der Bestimmung der Erdmasse sehr zweifelhaft und kann der Nenner um einige Einheiten fehlerhaft sein.

Es sollen nun die Resultate der vorgenommenen Integration, der die oben angegebenen Factoren als Grundlage dienen, hier angeführt werden; dieselben ergeben die Bewegung des Äquators auf der festen Ekliptik 185000 und t stellt die seit dieser Epoche verflossenen julianischen Jahrhunderte dar; über die Bedeutung der Argumente vergl. pag. 167. Ich führe zuerst die durch den Mond bewirkten Glieder an, dieselben wären eventuell mit dem Factor (1+i) zu multipliciren, die folgenden Sonnenglieder eventuell mit  $(1+3\cdot17\zeta-2\cdot17i)$ ; über die Bedeutung dieser Factoren geben die oben (pag. 180 und 181) gemachten Bemerkungen den nöthigen Aufschluss; die mit einem Sternchen versehenen Coëfficienten sind in Folge kleiner Integrationsdivisoren nicht auf die letzte Stelle zu verbürgen.

# Mondglieder.

## Präcession und Nutation in der Länge:

	•
$+3448''518t - 0''7443t^2 - 0''00119t^3$	$-o''0044\sin(3g+2\omega+\Omega)$
$+$ o"o678 $\sin g$	$-o''0004\sin(4g+2\omega+\Omega)$
$+ o''oo28 \sin 2g$	$-0''0001 \sin(-2g-2\omega+\Omega)$
$+:$ o"\cdot\cdot\sin 3g	$-0''0001 \sin(2g-g'+2\omega+\Omega)$
$+ o'' o o o 3 \sin(-g - g')$	$+ o'' \cos i \sin (2g + g' + 2\omega + \Omega)$
+ o''ooi 5 sin (-g')	$-o''0007 \sin(-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)$
$+ o''$ 0004 $\sin(g-g')$	+ 0''0014 $\sin (g-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)$
$o''oqoi \sin(g-g'+2\omega-2\omega')$	$- o''0006 \sin(2g-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)$
$$ 0''0001 $\sin(2g-g'+2\omega-2\omega')$	$-o''\cos i\sin (3g-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)$
0''0045 $\sin (-2g'+2\omega-2\omega')$	$-0''0005 \sin(-2g+2g'-2\omega+2\omega'+\Omega)$
$+ o'' o 150 \sin(g - 2g' + 2\omega - 2\omega')$	$-o''oo13\sin(-g+2g'-2\omega+2\omega'+\Omega)$
$+ o''oo61 \sin(2g-2g'+2\omega-2\omega')$	$+ o'' \cos 4 \sin (2g' - 2\omega + 2\omega' + \Omega)$
$+ o'' o o o o sin (3g - 2g' + 2\omega - 2\omega')$	$-o''\cos\alpha\sin\left(-g+3g'-2\omega+2\omega'+\Omega\right)$
$+ o'' 0001 \sin(4g - 2g' + 2\omega - 2\omega')$	$-o''0009 \sin(3g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)$
$$ 0''0002 $\sin (-3g'+2\omega-2\omega')$	$-0''0005 \sin(4g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)$
$+ o'' o o o 7 \sin(g - 3g' + 2\omega - 2\omega')$	$-o''$ 0001 $\sin(5g-2g'+4w-2w'+\Omega)$
$+ o''0004 \sin(2g-3g'+2\omega-2\omega')$	$- o'' \circ \circ \circ \circ \sin (g' + 2\omega' + \Omega)$
$+ o'' \circ o \circ 1 \sin(2g - 4g' + 4\omega - 4\omega')$	$-0''0002 \sin \left(-g+2g'+2\omega'+\Omega\right)$
$+ o'' \cos i \sin (3g - 4g' + 4\omega - 4\omega')$	$+ o''$ 0125 $\sin(2g'+2\omega'+\Omega)$
*— 0"0016 sin 2ω	$+ o''0005 \sin(g+2g'+2\omega'+\Omega)$
$-$ 0"0004 $\sin(g+2\omega)$	$+ o'' \cos 1 \sin (2g + 2g' + 2\omega' + \Omega)$
$+$ 0"0024 $\sin(2g+2\omega)$	$+ o'' \cos 3 \sin (3g' + 2\omega' + \Omega)$
$+ o'' \cos 3 \sin (3g + 2\omega)$	$+ o'' \cos i \sin (-2g' - 2\omega' + \Omega)$
$-0''0021 \sin(2g'+2\omega')$	* $+$ o"0005 $\sin(2\omega+2\Omega)$
$$ 0"0001 $\sin(g+2g'+2\omega')$	$+ o''$ 0115 $\sin (g+2\omega+2\Omega)$
$+ o''ooo_2 \sin(-g'+\omega-\omega')$	$-0''2044 \sin(2g+2\omega+2\Omega)$
$$ o"0004 $\sin(g-g'+\omega-\omega')$	$-o''o262\sin(3g+2\omega+2\Omega)$
— 0"0002 $\sin \left(-2g+\Omega\right)$	• — o"oo26 $\sin(4g+2\omega+2\Omega)$
$$ 0"0057 $\sin(g+\Omega)$	$$ o"0002 $\sin(5g+2\omega+2\Omega)$
— 17"2740 sin Ω	$-o''0007 \sin(2g-g'+2\omega+2\Omega)$
+ 0"0003 cos Ω	$-o''0003 \sin(3g-g'+2\omega+2\Omega)$
$+ o''oo58 \sin(g+\Omega)$	$+ o''0007 \sin(2g+g'+2\omega+2\Omega)$
$+ o''ooo_2 \sin(2g + \Omega)$	+ 0''0002 $\sin(3g+g'+2\omega+2\Omega)$
$$ 0"0012 $\sin(-g'+\Omega)$	$+ o'' \circ \circ \circ i \sin(g' + 2\omega' + 2\Omega)$
$+$ o"ooo $\sin(g-g'+\Omega)$	$-0''0020 \sin(2g'+2\omega'+2\Omega)$
$-0^{\prime\prime} \cos 15 \sin (g^{\prime} + \Omega)$	$+ o''0026 \sin(g+2g'+2\omega'+2\Omega)$
* $+$ 0"0052 $\sin(2\omega + \Omega)$	$+ o'' o o o 6 \sin(2g + 2g' + 2\omega' + 2\Omega)$
$+ o'' \infty ig \sin(g + 2\omega + \Omega)$	$+ o''0001 \sin(3g + 2g' + 2\omega' + 2\Omega)$
0"0343 $\sin(2g+2\omega+\Omega)$	$-0''0001 \sin(3g'+2\omega'+2\Omega)$

```
+ o'' \cos i \sin (g + 3g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                              -0''0002 \sin(g+2\Omega)
  + o'' \cos 1 \sin (3g - g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)
                                                              + o'' \circ o \circ i \sin(2g + 2g' + 2\omega + 2\omega' + 2\Omega)
  + o'' \circ o \circ i \sin(-2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)
                                                              + o"coo1 \sin(3g-g'+3\omega-\omega'+2\Omega)
                                                              + o'' \circ o \circ i \sin (g' + \omega + \omega' + 2\Omega)
  + o''ooo1 \sin(2g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
  -0''0052 \sin(3g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                              - o"cooi \sin(g+g'+\omega+\omega'+2\Omega)
  -0''0032 \sin(4g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                              - o"oooo3 t \sin g
                                                              -0''00001 t \sin(g-2g'+2\omega-2\omega')
  -0''0006 \sin(5g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
  -0''0001 \sin(6g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                              - 0"00852 t \sin \Omega
  -\dot{o}''_{0002} \sin(3g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                              - o"00165 t cos Ω
  -0''0002 \sin(4g-3g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
                                                              - o"00002 t \sin(2g+2\omega+\Omega)
 -0''0001 \sin(4g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                              + o"ooooi t \sin(2g'+2\omega'+\Omega)
  - 0"0001 \sin (5g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                              + o'' \cos \phi t \sin (2g + 2\omega + 2\Omega)
  -0''0001 \sin(6g-4g'+6\omega-4\omega'+2\Omega)
                                                              -0''00002 t \cos(2g+2\omega+2\Omega)
1 + o'' \cos 1 \sin (3g + 4\omega + 2\Omega)
                                                              + o'' \cos t \sin (3g + 2\omega + 2\Omega)
 + o'' \circ \circ \circ i \sin(-g + 2\Omega)
                                                              — o"oooog t \sin 2\Omega
*+ o''_{2095} \sin 2\Omega
                                                              + 0"00002 t \cos 2\Omega.
```

#### Pracession und Nutation in der Schiefe:

```
+ o''o_488 t^2 - o''oo_{53}8 t^3
                                                          + Q'0001 \cos(-g+2g+2\omega+\Omega)
                                                          - o''0067 \cos(2g' + 2\omega' + \Omega)
 + \phi'' \cos(-2g + \Omega)
                                                          - 0"0003 cos (g+2g'+2\omega'+\Omega)
 + o''\cos i \cos (-g + \Omega)
                                                          -0''0002 \cos(3g'+2\omega'+\Omega)
 + 9"4365 cos Ω
 - 0"0031 cos (g+\Omega)
                                                          -0''0001 \cos(-2g'-2\omega'+\Omega)
 - o"ooo1 \cos(2g+\Omega)
                                                         *-- o"0002 \cos(2\omega+2\Omega)
                                                          -0''0050 \cos(g+2\omega+2\Omega)
 + o"ooo6 cos (-g'+\Omega)
 + o'' \cos \cos (g' + \Omega)
                                                          + o'' o 887 \cos(2g + 2\omega + 2\Omega)
*-- o"0028 \cos(2\omega + \Omega)
                                                          + o''o114 \cos(3g + 2\omega + 2\Omega)
 - 0"0010 \cos(g+2\omega+\Omega)
                                                          + o''0011 \cos(4g + 2\omega + 2\Omega)
 + o''o183 \cos(2g + 2\omega + \Omega)
                                                          + o'' \cos (5g + 2\omega + 2\Omega)
 + o''oo23 cos (3g + 2\omega + \Omega)
                                                           + o'' \cos 3 \cos (2g - g' + 2\omega + 2\Omega)
 + 0"0002 cos (4g+2\omega+\Omega)
                                                          + 0"0001 \cos (3g-g'+2\omega+2\Omega)
 + o''0004 \cos(-2g' + 2\omega - 2\omega' + \Omega)
                                                           -0''0003 \cos(2g+g'+2\omega+2\Omega)
 -0''0008 \cos(g-2g'+2\omega-2\omega'+\Omega)
                                                           - o'' cooi cos (3g+g'+2\omega+2\Omega)
 + o'' \cos 3 \cos (2g - 2g' + 2\omega - 2\omega' + \Omega)
                                                           + o''ooog cos (2g' + 2\omega' + 2\Omega)
 + o'' \cos 3 \cos (-2g + 2g' - 2\omega + 2\omega' + \Omega)
                                                           - o"coil \cos(g+2g'+2\omega'+2\Omega)
 + o'' coo 7 cos (-g + 2g' - 2\omega + 2\omega' + \Omega)
                                                           -0''0003 \cos(2g+2g'+2\omega'+2\Omega)
 -0''0002 \cos(2g'-2\omega+2\omega'+\Omega)
                                                           - 0''0001 \cos(g+3g'+2\omega'+2\Omega)
 + o'' \cos \cos (3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + \Omega)
                                                           -0''0001 \cos(2g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
 + o'' \cos 3 \cos (4g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + \Omega)
                                                           + o''oo23 cos (3g-2g'+4w-2w'+2\Omega)
                                                           + o''0014 \cos(4g-2g'+4\omega-2\omega'+2\Omega)
 + o''0001 \cos(5g-2g'+4\omega-2\omega'+\Omega)
                                                           + o'' \cos 3 \cos (5g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)
 + o"ooo2 \cos(g'+2\omega'+\Omega)
```

```
 \begin{array}{lll} + o'' \circ \circ \circ \circ & (3g - 3g' + 4w - 2w' + 2\Omega) & + o'' \circ \circ \circ \circ \circ & \Omega \\ + o'' \circ \circ \circ \circ & (4g - 3g' + 4w - 2w' + 2\Omega) & - o'' \circ \circ \circ \circ \circ & t \circ \circ & (2g + 2w + 2\Omega) \\ + o'' \circ \circ \circ \circ & (5g - 4g' + 6w - 4w' + 2\Omega) & - o'' \circ \circ \circ \circ & t \circ \circ & (2g + 2w + 2\Omega) \\ - o'' \circ \circ \circ \circ & (-g + 2\Omega) & - o'' \circ \circ \circ \circ & t \circ \circ & (2g + 2w + 2\Omega) \\ * - o'' \circ \circ \circ \circ & \cos (2\Omega) & - o'' \circ \circ \circ \circ & t \circ \circ & (3g + 2w + 2\Omega) \\ + o'' \circ \circ \circ \circ & \cos (g + 2\Omega) & + o'' \circ \circ \circ \circ & t \circ \circ & 2\Omega \\ - o'' \circ \circ \circ \circ & \cos (3g - g' + 3w - w' + 2\Omega) & + o'' \circ \circ \circ \circ & t \circ \circ & 2\Omega. \end{array}
```

#### Sonnenglieder.

#### Präcession und Nutation in der Länge:

```
+ 1588''514 t - 0''3445 t^2 - 0''00055 t^3
                                                       *+ 0"0009 sin Q
+ o''_{1272} \sin g'
+ o''oo 16 \sin 2g'
                                                        — 0"00038 t \sin g'
+ o''o212 \sin(g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                        — o"oooo1 t \sin 2g'
-1'''2627 \sin(2g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                         -o''00006 t \sin(g' + 2\omega' + 2\Omega)
-0''0494 \sin (3g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                        + o'' 00054 t \sin(2g' + 2\omega' + 2\Omega)
-0''0015 \sin(4g' + 2\omega' + 2\Omega)
                                                        -0''00010 t \cos(2g' + 2\omega' + 2\Omega)
-0''0001\sin(2g'+2\omega'+\Omega)
                                                        + o'' \circ \circ \circ \circ \circ \circ t \sin (3g' + 2\omega' + 2\Omega)
+ o'' \cos i \sin (2g' + 2w' + 3\Omega)
                                                        + o''oooo1 t sin (4g' + 2\omega' + 2\Omega).
```

#### Präcession und Nutation in der Schiefe:

```
 + o''o225 t^2 - o''oo248 t^3, 
 - o''oo92 \cos(g' + 2\omega' + 2\Omega) + o''5480 \cos(2g' + 2\omega' + 2\Omega) 
 + o''o215 \cos(3g' + 2\omega' + 2\Omega) + o''oo07 \cos(4g' + 2\omega' + 2\Omega) 
 + o''oo07 \cos(4g' + 2\omega' + 2\Omega) + o''oo01 \cos(2g' + 2\omega' + 2\Omega)
```

Wie schon oben erwähnt wurde, beziehen sich die durch diese Ausdrücke bestimmten Lageveränderungen des beweglichen Äquators auf die fixe Ekliptik 1850-0; will man dieselben aber auf die bewegliche Ekliptik beziehen, so gibt der Ausdruck 2) (pag. 158) und 10) (pag. 160):

$$(l) + (N) = -\psi - b_1 - b_2 - b_3,$$

sofort die verlangten Relationen; setzt man nämlich, da  $-\psi$  die hier angeführte Präcession und Nutation darstellt, in die Ausdrücke für  $b_1$ ,  $b_2$ ,  $b_3$  (vergl. Gleichung 10) pag. 160) die gefundenen Werthe für  $\Delta \varepsilon$  und  $\psi$  ein, so erhält man zunächst Glieder, in denen die Potenzen der Zeit, theils mit constanten Factoren, theils mit periodischen Gliedern multiplicirt sind; die ersteren stellen die allgemeine Präcession (l) dar. von den letzteren brauchen nur die mit der ersten Potenz von t verbundenen mitgenommen zu werden; sie geben jene Änderung der Nutation in Länge, welche

Digitized by Google

man an die obigen Ausdrücke anzubringen hat, um die Nutation in Bezug auf die bewegliche Ekliptik zu erhalten. Man wird, da die lunisolare Präcession (I) nach den obigen Zahlenwerthen:

$$(l') = 5037''032 t - 1''0888 t^2 - 0''00174 t^3,$$
 9)

beträgt, die allgemeine Präcession:

$$l = 5023''572 t + 1''1291 t^{2} + 0''00032 t^{3},$$
 10)

finden, und die Correctionen des obigen Nutationsausdruckes:

Bezieht man daher die Nutation auf die bewegliche Ekliptik zur Zeit t, so bleiben die von t freien Glieder ungeändert, weshalb dieselben hier nicht mehr angeführt werden; statt der in der obigen Zusammenstellung mit t multiplicirten periodischen Glieder wird man in dem Ausdrucke für die Nutation in der Länge zu setzen haben:

$$\begin{array}{lll} + o''oooo1 \ t \sin g & & & & & & & \\ - o''o1770 \ t \sin \Omega & & & & & & & \\ - o''oooo4 \ t \sin (2g + 2\omega + \Omega) & & & & & & \\ + o''oooo2 \ t \sin (2g' + 2\omega' + \Omega) & & & & & & \\ + o''oooo1 \ t \sin (g + 2\omega + 2\Omega) & & & & & & \\ - o''oooo1 \ t \sin (g + 2\omega' + 2\Omega) & & & & & \\ - o''oooo2 \ t \sin (2g' + 2\omega' + 2\Omega) & & & & & \\ + o''oooo2 \ t \sin (2g' + 2\omega' + 2\Omega) & & & & \\ + o''oooo1 \ t \sin (4g' + 2\omega' + 2\Omega) & & & \\ + o''oooo1 \ t \sin (4g' + 2\omega' + 2\Omega). & & & \\ \end{array}$$

Um nun eine ähnliche Transformation für die Schiefe zu erhalten, wird man in ganz analoger Weise die Gleichung 17) (pag. 162) benützen. Zunächst erhält man durch Addition für die lunisolare Schiefe der Ekliptik bezogen auf die fixe Ekliptik 1850.0:

$$(\varepsilon') = \varepsilon_0 + o'' \circ 713 t^2 - o'' \circ 0786 t^3.$$
 12)

Die mit der Zeit multiplicirten Glieder finden sich nach der Formel 17) (pag. 162) und geben zu  $\varepsilon_0$  addirt die mittlere Schiefe der Ekliptik zur Zeit t wie folgt:

$$\varepsilon = \varepsilon_0 - 47''594 t - 0''0143 t^2 + 0''00204 t^3.$$
 13)

Die periodischen Glieder werden, wenn man wie oben die in 62 multiplicirten weglässt:

+ 0"00001 
$$t \sin 2\Omega$$
 
- 0"00001  $t \sin 2\Omega$  
+ 0"00001  $t \sin (2g + 2\omega + 2\Omega)$  
+ 0"00004  $t \sin (2g' + 2\omega' + 2\Omega)$ .

Es bleiben demnach wieder die auf die bewegliche Ekliptik bezogenen Nutationsglieder, die frei von dem Factor t sind, unverändert, dagegen sind statt der obigen Zeitglieder zu setzen:

Behandelt man nun in ähnlicher Weise das Formelsystem 9) (pag. 160), so gelangt man von den periodischen Änderungen absehend zur Kenntnis des Bogens a, den man gewöhnlich die Präcession durch die Planeten nennt; diese findet sich in Bezug auf die Ekliptik 1850-0:

$$(a) = 14''673 t - 2''4184 t^2 - 0''00212 t^3.$$
 15)

Die in diesem Bogen durch die Nutation bewirkten Änderungen, von denen übrigens in der Folge kein Gebrauch gemacht werden wird, erhält man:

$$\begin{array}{lll} & - \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \circ t \ t \sin g & + \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ z \ t \sin (3g + 2\omega + 2\Omega) \\ & - \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ t \ t \sin (g - 2g' + 2\omega - 2\omega') & - \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ z \ t \sin 2\Omega \\ & + \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \circ t \ t \sin \Omega & + \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \circ t \ t \cos 2\Omega \\ & - \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \circ \circ t \ t \sin (2g + 2\omega + \Omega) & - \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \circ t \ t \sin (g' + 2\omega' + 2\Omega) \\ & - \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \circ \iota \ t \sin (g + 2\omega + 2\Omega) & + \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \iota \ t \sin (2g' + 2\omega' + 2\Omega) \\ & + \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \iota \ t \sin (2g + 2\omega + 2\Omega) & - \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \iota \ t \cos (2g' + 2\omega' + 2\Omega) \\ & - \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \iota \ t \cos (2g + 2\omega + 2\Omega) & + \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \iota \ t \sin (3g' + 2\omega' + 2\Omega) \\ & - \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \iota \ t \cos (2g + 2\omega + 2\Omega) & + \ o'' \circ \circ \circ \circ \circ \iota \ t \sin (3g' + 2\omega' + 2\Omega). \end{array}$$

Es stellt sich nun die Aufgabe, ähnlich wie dies bereits für die Nutation geschehen ist, die von der Präcession abhängigen Ausdrücke, welche durchaus nach steigenden Potenzen der von 1850-0 gezählten Zeit entwickelt sind, auf solche Formen überzuführen, dass der Ausgangspunkt der Zählung auf eine beliebige Anfangsepoche verlegt werden kann; hieraus erwachsen für die späteren Untersuchungen und Entwicklungen wesentliche Vortheile. Diese Entwicklungen sollen durchaus auf Glieder dritter Ordnung inclusive durchgeführt werden. Um aber diese Formen übersichtlicher zu gestalten, soll geschrieben werden:

$$(l) = \lambda_{1} t + \lambda_{2} t^{2} + \lambda_{3} t^{3}$$

$$(l') = \lambda_{1}' t + \lambda_{2}' t^{2} + \lambda_{3}' t^{3}$$

$$(a) = \alpha_{1} t + \alpha_{2} t^{2} + \alpha_{3} t^{3}$$

$$\varepsilon = \varepsilon_{0} + \eta_{1} t + \eta_{2} t^{2} + \eta_{3} t^{3}$$

$$(\varepsilon') = \varepsilon_{0} + \eta'_{2} t^{2} + \eta'_{3} t^{3},$$

$$17)$$

in welchen Ausdrücken die numerische Bedeutung der neu eingeführten Symbole durch Vergleichung mit den Formeln 9), 10), 15), 13) und 12) (pag. 186 und 187) leicht erkannt werden kann.

Es soll für die Folge unter  $t_1$  die für die neue Ausgangsepoche geltende Zeit verstanden werden, wobei als Einheit wie früher das julianische Jahrhundert zu nehmen ist;  $t_1$  ist demnach der zeitliche Abstand der neuen Anfangsepoche von 1850-0. Die von dieser durch  $t_1$  bezeichneten Epoche in Einheiten des julianischen Jahrhunderts zu zählende Zeit wird mit τ bezeichnet; ferner soll gesetzt werden:

$$t_2 = t_1 + \tau, \tag{18}$$

so dass t2 das auf 1850.0 bezogene Zeitintervall der zweiten Epoche ist; es stellt sich sonach die Aufgabe, die Präcessionsausdrücke nach steigenden Potenzen von τ zu entwickeln.

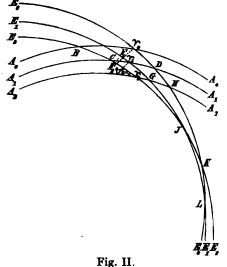
Ganz einfach wird sich die geforderte Transformation für die jeweilige mittlere Schiefe der Ekliptik & gestalten, da diese Grösse sich bereits auf den mit der Zeit veränderlichen Zustand bezieht: es ist nämlich für die beiden Zeitmomente  $t_1$  und  $t_2$ :

$$\begin{array}{l}
\varepsilon_1 = \varepsilon_0 + \eta_1 t_1 + \eta_2 t_1^2 + \eta_3 t_1^3 \\
\varepsilon_2 = \varepsilon_0 + \eta_1 t_2 + \eta_2 t_2^2 + \eta_3 t_2^3
\end{array}$$
19)

und die Subtraction und Einführung der Grösse r nach 18) ergibt:

$$\varepsilon = \{\varepsilon_0 + \eta_1 t_1 + \eta_2 t_1^2 + \eta_3 t_1^3\} + \{\eta_1 + 2\eta_2 t_1 + 3\eta_3 t_1^2\} \tau + \{\eta_2 + 3\eta_3 t_1\} \tau^2 + \eta_3 \tau^3. \quad 20\}$$

Minder einfach gestaltet sich die vorgelegte Aufgabe für die übrigen in 17] aufgeführten Präcessionsausdrücke. Es soll, um dieses Problem vorwurfsfrei zu lösen, eine neue Figur (Fig. II) zu Hilfe ge- Znommen werden, welche der Figur I (pag. 125) ganz ähnlich construirt ist, nur erscheint eine 🗷 dritte Ekliptik und ein dritter Äquator in dieselbe eingezeichnet. Die Bogen  $E_0E_0$ ,  $E_1E_1$ ,  $E_2E_2$  stellen beziehungsweise die Ekliptik zur Zeit der Ausgangsepoche 1850-0, zur Zeit ti und t2 vor; die dazu gehörigen mittleren Äquatoren sind durch die Bogen  $A_0A_0$ ,  $A_1A_1$  und  $A_2A_2$  angegeben; betrachtet man die Zeit  $t_1$ der Voraussetzung nach als Ausgangsepoche, so wird für die Zeit  $t_2 - t_1 = \tau$  die lunisolare Präcession l' dem Bogen  $\mathcal{V}_1G$ , die allgemeine Präcession l dem Bogen  $f_2 \gamma_2 = \gamma_1 J - \gamma_2 J$ gleich kommen\*). Um zunächst den Bogen $\mathcal{N}_1G$ 



nach Potenzen von τ zu entwickeln, wird man von der Relation:

$$l' = \gamma_1 G = \gamma_1 L - GL \qquad \qquad 21)$$

ausgehen. Der Bogen  $\mathcal{V}_1L$  wird offenbar jene Grösse sein, die früher (pag. 158) mit dem Buchstaben b bezeichnet wurde; ihr Werth wird sich sofort ergeben, wenn in die Gleichung 10) (pag. 160) für t der Werth t, eingeführt wird und überdies

<sup>\*)</sup> Der Construction nach (vergl. die pag. 126 gegebene Definition der allgemeinen Präcession) ist nämlich  $f_2J = \gamma_1J$ .

für  $\psi$  und  $\Delta \varepsilon$ , welche dort die durch die lunisolare Präcession und Nutation bewirkten Änderungen darstellen, nur die von der Präcession abhängigen Werthe eingesetzt werden; da  $\Delta \varepsilon$  bei dieser Entwicklung sofort mit dem Anfangsgliede  $\eta'_2 t^2$  eintritt, so wird man die in den Gliedern dritter Ordnung von b auftretenden mit  $\Delta \varepsilon$  multiplicirten Producte fortlassen dürfen. Der Bogen GL wird sich ebenfalls leicht auf Grundlage der für b gegebenen Entwicklungen auffinden lassen. Geht man nämlich auf die Formeln 1) (pag. 158) zurück, so werden dieselben, wenn die beiden Seiten GH und GL des sphärischen Dreieckes GHL mit  $a_2$  und  $b_2$  bezeichnet werden, unverändert gelten, wenn nur an die Stelle von a und b die Seiten  $a_2$  und  $b_2$  treten; für  $\psi$  und  $\varepsilon'$  sind in diesen Formeln offenbar die für die Zeit  $t_2$  geltenden Werthe einzuführen,  $(\pi)$  und  $(\Pi)$  bleiben unverändert und beziehen sich wie dort auf  $t_1$ ; es ist sonach in den Formeln 10) (pag. 160), um den Bogen GL zu erhalten, statt t, welches durch die Einführung der Grössen  $(\pi)$  und  $(\Pi)$  eintritt,  $t_1$  zu schreiben, für  $\psi$  und  $\Delta \varepsilon$  wird mit Rücksicht auf 17) (pag. 187) zu setzen sein:

$$\begin{array}{c} (l)'_{2} = -\psi_{2} = \lambda_{1}'t_{2} + \lambda_{2}'t_{2}^{2} + \lambda_{3}'t_{2}^{3} \\ \Delta \varepsilon_{2} = \eta_{2}'t_{2}^{2} + \eta_{3}'t_{2}^{3} \end{array}$$

um GL, dagegen:

$$\begin{aligned}
(l)'_1 &= -\psi_1 = \lambda_1' t_1 + \lambda_2' t_1^2 + \lambda_3' t_1^3 \\
& \Delta \varepsilon_1 = \eta_2' t_1^2 + \eta_3' t_1^2,
\end{aligned}$$
23)

um  $\mathcal{N}_1 L$  zu erhalten. Es ist somit nach 21) (pag. 188) mit Benützung der vorstehend gemachten Bemerkungen zunächst:

$$\begin{split} \ell' &= \lambda_{1}' \left( t_{2} - t_{1} \right) + \lambda_{2}' \left( t_{2}^{2} - t_{1}^{2} \right) + \lambda_{3}' \left( t_{2}^{3} - t_{1}^{3} \right) - \\ &- \cot g \, \varepsilon_{0} \, q_{1} \, t_{1} \left\{ \lambda_{1}' \left( t_{2} - t_{1} \right) + \lambda_{2}' \left( t_{2}^{2} - t_{1}^{2} \right) \right\} + \frac{p_{1}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \, t_{1} \, \eta_{2}' \left( t_{2}^{2} - t_{1}^{2} \right) + \\ &+ \left\{ \frac{1 + \cos \varepsilon_{0}^{2}}{2 \sin \varepsilon_{0}^{2}} \left( q_{1}^{2} - p_{1}^{2} \right) - \cot g \, \varepsilon_{0} \, q_{2} \right\} \, \lambda_{1}' \, t_{1}^{2} \left( t_{2} - t_{1} \right) + \frac{1}{2} \cot g \, \varepsilon_{0} \, p_{1} \, \lambda_{1}'^{2} \, t_{1} \left( t_{2}^{2} - t_{1}^{2} \right). \end{split}$$

Führt man nun mit Rücksicht auf 18) (pag. 188)  $\tau$  ein und ordnet nach Potenzen desselben, so erhält man einen Ausdruck von der Gestalt:

$$l' = L_1'\tau + L_2'\tau^2 + L_3'\tau^3, 24)$$

in welchem:

$$L_{1}' = \lambda_{1}' + \{2 \lambda_{2}' - \cot g \varepsilon_{0} q_{1} \lambda_{1}'\} t_{1} + \{3 \lambda_{3}' - 2 \cot g \varepsilon_{0} q_{1} \lambda_{2}' + \frac{2p_{1}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \eta_{2}' + \frac{1 + \cos \varepsilon_{0}^{2}}{2 \sin \varepsilon_{0}^{2}} (q_{1}^{2} - p_{1}^{2}) \lambda_{1}' - \cot g \varepsilon_{0} q_{2} \lambda_{1}' + \cot g \varepsilon_{0} p_{1} \lambda_{1}'^{2}\} t_{1}^{2}$$

$$L_{2}' = \lambda_{2}' + \{3 \lambda_{3}' - \cot g \varepsilon_{0} q_{1} \lambda_{2}' + \frac{p_{1}}{\sin \varepsilon_{0}^{2}} \eta_{2}' + \frac{1}{2} \cot g \varepsilon_{0} p_{1} \lambda_{1}'^{2}\} t_{1}$$

$$L_{3}' = \lambda_{3}',$$

vorstellt.

Durch ganz ähnliche Entwicklungen wird man zur Kenntnis der lunisolaren Schiefe in Bezug auf die für  $t_1$  geltende Ekliptik gelangen. Bezeichnet man den Winkel  $E_1 \mathcal{V}_1 A_1$  (vergl. Figur II pag. 188) mit  $\varepsilon_1$ , den Winkel  $E_1 G A_2$  mit  $\varepsilon_2$ , so wird die Änderung der lunisolaren Schiefe auf der Ekliptik der Epoche  $t_1$  dargestellt sein durch:  $\Delta \varepsilon' = \varepsilon_2' - \varepsilon_1'.$ 

Digitized by Google

In diesem Ausdrucke wird  $\varepsilon_1'$  die mittlere Schiefe der Ekliptik zur Zeit  $t_1$  sein, die leicht nach dem Ausdrucke 13) (pag. 186) oder, was für die folgende Ableitung bequemer erscheint, nach 17) (pag. 162) berechnet werden kann, wenn in dieser Formel statt t,  $\psi$  und  $\Delta\varepsilon$  die Buchstaben  $t_1$ ,  $\psi_1$  und  $\Delta\varepsilon_1$  (vergl. 23) pag. 189) geschrieben werden; dieselbe Formel wird  $\varepsilon_2'$  liefern, wenn in derselben statt t,  $\psi$  und  $\Delta\varepsilon$  die Werthe  $t_1$ ,  $\psi_2$  und  $\Delta\varepsilon_2$  (vergl. 22) pag. 189) eingesetzt werden. Diese Vorschrift erklärt sich leicht, wenn man die der Formel 21) (pag. 188) nachfolgenden Auseinandersetzungen mutatis mutandis hier in Anwendung zieht; es wird sonach:

führen, denn da der Ausdruck 28) (pag. 166), der abgesehen von gewissen constanten Factoren, das Differential von de': dt darstellt, niemals ein constantes Glied enthält, weil die Factoren  $\cos b_1' \cos b_1' \cos b_1' \sin b_1' : r_1'^3$  und  $\cos b_1' \cos b_1' \sin b_1' : r_1'^3$  (vergl. die diesbezüglichen Ausdrücke pag. 171 und 173) mag man die Ausgangsepoche wie immer wählen, kein solches enthalten, so kann man streng schliessen, dass bei einer derartigen Entwicklung das mit  $\tau$  multiplicirte Glied, welches der Analogie nach mit  $H_1'$  bezeichnet werden müsste, verschwindet; in der That bestätigt dies auch die numerische Substitution in den für  $H_1'$  folgenden Ausdruck:

$$H_1' = (2\eta_2' - p_1\lambda_1') t_1 + \{3\eta_3' - 2p_1\lambda_2' - p_2\lambda_1' + \cot g \epsilon_0 q_1 p_1\lambda_1' - q_1\lambda_1'^2\} t_1^2.$$

Man sieht daher, dass man wohl auch die früher auf ganz andere Weise durch die Integration erhaltenen Coëfficienten  $\eta_2$  und  $\eta_3$  hätte berechnen können nach:

$$\eta_{2}' = \frac{1}{3} p_{1} \lambda_{1}' 
\eta_{3}' = \frac{3}{3} p_{1} \lambda_{2}' + \frac{1}{3} p_{2} \lambda_{1}' + \frac{1}{3} q_{1} \lambda_{1}'^{2} - \frac{1}{3} \cot g \varepsilon_{0} q_{1} p_{1} \lambda_{1}',$$

womit eine theilweise Controle der vorstehenden Entwicklungen erlangt ist, da in der That in völliger Übereinstimmung mit 12) (pag. 186):

$$\eta_{2}' = + \, o'' \circ 7 \, i \, 3, \qquad \eta_{3}' = - \, o'' \circ \circ 7 \, 86,$$

gefunden wird. Für  $H_2'$  und  $H_3'$  erhält man weiter:

$$\begin{array}{l} H_{2}' = \eta_{2}' + \left\{3 \, \eta_{3}' - p_{1} \, \lambda_{2}' - \frac{1}{2} \, q_{1} \, \lambda_{1}'^{2}\right\} \, t_{1} \\ H_{3}' = \eta_{3}'. \end{array} \right\}$$
 27)

Es ist somit:

$$\varepsilon' = (\varepsilon_0 + \eta_1 t_1 + \eta_2 t_1^2 + \eta_3 t_1^3) + H_2' \tau^2 + H_3' \tau^3.$$
 28)

Um für die Präcession durch die Planeten ähnliche Ausdrücke zu erhalten, bemerke man (Figur II pag. 188), dass der Bogen  $G\gamma_2$  dieselbe für die Zwischenzeit  $\iota_2 - \iota_1 = \tau$  vorstellt, wenn man die zur Zeit  $\iota_1$  stattfindende Ekliptik als feste Ausgangsebene wählt; nun ist aber:

$$G\gamma_2 = \gamma_2 H - GH, \qquad 29$$

Der Bogen GH ist aber sofort durch a (vergl. Gleichung 9) pag. 160) bestimmt, wenn man in den diesbezüglichen Formeln statt t überall  $t_1$  setzt, für  $\psi$  und  $\Delta \varepsilon$  dagegen die durch 22) (pag. 189) bestimmten Werthe  $\psi_2$  und  $\Delta \varepsilon_2$ ; der Bogen  $\gamma_2 H$  ist aber, wenn man als feste Ekliptik jene der Hauptepoche 1850 0 wählt, die für die Zeit  $t_2$  geltende Präcession durch die Planeten, welche demnach gefunden wird, wenn man in den Formeln 9) (pag. 160) statt t,  $\psi$  und  $\Delta \varepsilon$  die Werthe  $t_2$ ,  $\psi_2$  und  $\Delta \varepsilon_2$  schreibt. Setzt man abkürzend:

$$\gamma_{1}' = \frac{p_{1}}{\sin \varepsilon_{0}}, \ \gamma_{2}' = \frac{p_{2}}{\sin \varepsilon_{0}} - \frac{\cot g \varepsilon_{0}}{\sin \varepsilon_{0}} q_{1} p_{1}, \quad \Gamma = \left\{ \frac{q_{2}}{\sin \varepsilon_{0}} - \frac{\cot g \varepsilon_{0}}{\sin \varepsilon_{0}} (q_{1}^{2} - p_{1}^{2}) \right\} \lambda_{1}'$$

$$\gamma_{3}' = \frac{p_{3}}{\sin \varepsilon_{0}} - \frac{1}{3} \frac{p_{1}}{\sin \varepsilon_{0}} (p_{1}^{2} + q_{1}^{2}) - \frac{\cot g \varepsilon_{0}}{\sin \varepsilon_{0}} (p_{1} q_{2} + p_{2} q_{1}) + \frac{\tau + 3 \cos \varepsilon_{0}^{2}}{\sin \varepsilon_{0}^{3}} (\frac{1}{4} q_{1}^{2} p_{1} - \frac{1}{12} p_{1}^{3}),$$

$$30)$$

so findet sich zunächst der Ausdruck für die Präcession durch die Planeten a bestimmt durch:

$$a = \gamma_1' (t_2 - t_1) + \gamma_2' (t_2^2 - t_1^2) + \gamma_3' (t_2^3 - t_1^3) + \frac{q_1}{\sin \varepsilon_0} (\lambda_1' t_2 + \lambda_2' t_2^2) (t_2 - t_1) - \frac{\cot \varepsilon_0}{\sin \varepsilon_0} p_1 \, \eta_2' \, t_2^2 (t_2 - t_1) + \Gamma' \, t_2 \, (t_2^2 - t_1^2) - \frac{p_1}{2 \sin \varepsilon_0} \, \lambda_1'^2 \, t_2^2 (t_2 - t_1),$$

der nach Potenzen entwickelt, die Gestalt:

$$a = A_1'\tau + A_2'\tau^2 + A_3'\tau^3, 31$$

annimmt; die A-Symbole haben mit Rücksicht auf die dritte Gleichung in 17) (pag. 187) die folgende Bedeutung:

$$A_{1}' = \alpha_{1} + \left\{2\gamma_{2}' + \frac{q_{1}}{\sin \varepsilon_{0}}\lambda_{1}'\right\}t_{1} + \left\{3\gamma_{3}' + \frac{q_{1}\lambda_{2}'}{\sin \varepsilon_{0}} - \frac{\cot \varepsilon_{0}}{\sin \varepsilon_{0}}p_{1}\eta_{2}' + 2\Gamma' - \frac{p_{1}}{2\sin \varepsilon_{0}}\lambda_{1}'^{2}\right\}t_{1}^{2}$$

$$A_{2}' = \alpha_{2} + \left\{3\gamma_{3}' + \frac{2q_{1}\lambda_{2}'}{\sin \varepsilon_{0}} - 2\frac{\cot \varepsilon_{0}}{\sin \varepsilon_{0}}p_{1}\eta_{2}' + 3\Gamma' - \frac{p_{1}}{\sin \varepsilon_{0}}\lambda_{1}'^{2}\right\}t_{1}$$

$$A_{3}' = \alpha_{3}.$$

Die Gleichungen 1a) (pag. 124) werden für die folgenden Untersuchungen mit Vortheil auf eine Form gebracht werden können, die ebenfalls die Ausgangsepoche für die Zeitzählung willkürlich lässt. Zuvörderst sollen aber für die Winkel  $(\pi)$  und  $(\Pi)$  die nach den Potenzen von t entwickelten Ausdrücke ermittelt werden; stellt man sich vor, diese Entwicklung sei geleistet, so hat man offenbar für diese Grösse die folgenden Formen:

$$(\pi) = s_1 t + s_2 t^2 + s_3 t^3 + \cdots (\Pi) = \Pi_0 + S_1 t + S_2 t^2 + \cdots,$$

$$(33)$$

zu erwarten. Bedenkt man, dass innerhalb der vorgesetzten Genauigkeitsgrenzen gesetzt werden darf:

$$\begin{aligned}
\operatorname{tg}(\pi) &= s_1 t + s_2 t^2 + (s_3 + \frac{1}{3} s_1^3) t^3 \\
\sin(\Pi) &= \sin \Pi_0 + S_1 \cos \Pi_0 t + (S_2 \cos \Pi_0 - \frac{1}{2} S_1^2 \sin \Pi_0) t^2 \\
\cos(\Pi) &= \cos \Pi_0 - S_1 \sin \Pi_0 t - (S_2 \sin \Pi_0 + \frac{1}{2} S_1^2 \cos \Pi_0) t^2,
\end{aligned} \right\} \quad 34)$$

so ergibt die Substitution dieser Ausdrücke in die Gleichungen 1a) (pag. 124) durch Gleichsetzen der zu denselben Potenzen von t gehörenden Coëfficienten zunächst:

$$p_{1} = s_{1} \sin \Pi_{0}$$

$$p_{2} = s_{2} \sin \Pi_{0} + s_{1} S_{1} \cos \Pi_{0}$$

$$p_{3} = (s_{3} + \frac{1}{3} s_{1}^{3} - \frac{1}{2} s_{1} S_{1}^{2}) \sin \Pi_{0} + (s_{2} S_{1} + s_{1} S_{2}) \cos \Pi_{0}$$

$$q_{1} = s_{1} \cos \Pi_{0}$$

$$q_{2} = s_{2} \cos \Pi_{0} - s_{1} S_{1} \sin \Pi_{0}$$

$$q_{3} = (s_{3} + \frac{1}{3} s_{1}^{3} - \frac{1}{4} s_{1} S_{1}^{2}) \cos \Pi_{0} - (s_{2} S_{1} + s_{1} S_{2}) \sin \Pi_{0};$$

$$35)$$

aus denen folgt:

$$\begin{aligned}
&\operatorname{tg}\,\Pi_{0} = \frac{p_{1}}{q_{1}}, & s_{1} = \sqrt{p_{1}^{2} + q_{1}^{2}} \\
s_{1}\,S_{1} = p_{2}\cos\Pi_{0} - q_{2}\sin\Pi_{0}, & s_{2} = p_{2}\sin\Pi_{0} + q_{2}\cos\Pi_{0} \\
s_{1}\,S_{2} = p_{3}\cos\Pi_{0} - q_{3}\sin\Pi_{0} - s_{2}\,S_{1}, & s_{3} = p_{3}\sin\Pi_{0} + q_{3}\cos\Pi_{0} + \frac{1}{4}\,s_{1}\,S_{1}^{2} - \frac{1}{3}\,s_{1}^{3}.
\end{aligned}\right\}^{36a}$$

Die numerische Bestimmung lässt finden:

$$\Pi_0 = 173^{\circ} \text{ o'} 12'', \qquad s_1 = +47''951$$
  
 $S_1 = -868''3, \qquad s_2 = -0''0325$   
 $S_2 = +0''11, \qquad s_3 = -0''00014.$ 

Man könnte leicht in den Ausdrücken 36a) alle Coëfficienten von den verschiedenen q und p Grössen allein abhängig machen, doch gestaltet sich die Rechnung nach den Formeln 36a), in welchen die Resultate in recurrenter Weise erhalten werden, wesentlich einfacher.

Bezeichnet man in dem sphärischen Dreiecke JKL (Figur II pag. 188) den Winkel bei L mit  $(\pi)_1$ , bei K mit 180 —  $(\pi)_2$  und bei J mit  $\pi$ , ferner die diesen Winkeln gegenüberliegenden Seiten beziehungsweise mit  $\gamma$ ,  $\beta$  und  $(\Pi)_2$  —  $(\Pi)_1$ , so ergeben die Napier'schen Gleichungen auf das vorliegende Dreieck angewandt:

$$tg\frac{1}{2}(\beta + \gamma) = \frac{\sin\frac{1}{2}\{(\pi)_2 + (\pi)_1\}}{\sin\frac{1}{2}\{(\pi)_2 - (\pi)_1\}} tg\frac{1}{2}\{(\Pi)_2 - (\Pi)_1\}$$

$$tg\frac{1}{2}(\beta - \gamma) = \frac{\cos\frac{1}{2}\{(\pi)_2 + (\pi)_1\}}{\cos\frac{1}{2}\{(\pi)_2 - (\pi)_1\}} tg\frac{1}{2}\{(\Pi)_2 - (\Pi)_1\},$$
37)

in welchen offenbar mit Rücksicht auf 33) (pag. 191) geschrieben werden kann:

$$(\pi)_{1} = s_{1} t_{1} + s_{2} t_{1}^{2} + s_{3} t_{1}^{3} + \cdots 
(\pi)_{2} = s_{1} t_{2} + s_{2} t_{2}^{2} + s_{3} t_{2}^{3} + \cdots 
(\Pi)_{1} = \Pi_{0} + S_{1} t_{1} + S_{2} t_{1}^{2} + \cdots 
(\Pi)_{2} = \Pi_{0} + S_{1} t_{2} + S_{2} t_{2}^{2} + \cdots$$

$$(38)$$

Da der Bogen  $(\Pi)_2$  —  $(\Pi)_1$  innerhalb der gesetzten Genauigkeitsgrenzen nur bis auf Glieder zweiter Ordnung inclusive genau gefunden werden kann, so wird man für die Bögen  $\beta$  und  $\gamma$  keiner grösseren Annäherung bedürfen, daher setzen können.

$$(\beta + \gamma) = \frac{(\pi)_2 + (\pi)_1}{(\pi)_2 - (\pi)_1} \{ (\Pi)_2 - (\Pi)_1 \}$$
  
$$(\beta - \gamma) = (\Pi)_2 - (\Pi)_1 ,$$

oder auch:

$$\beta = \frac{(\pi)_2}{(\pi)_2 - (\pi)_1} \{ (\Pi)_2 - (\Pi)_1 \}$$

$$\gamma = \frac{(\pi)_1}{(\pi)_2 - (\pi)_1} \{ (\Pi)_2 - (\Pi)_1 \}.$$
39)

Führt man nun in diesen Relationen die Werthe nach 38) (pag. 192) ein, setzt wie früher  $t_2 - t_1 = \tau$  und entwickelt nach Potenzen von  $\tau$ , so findet sich:

Bezeichnet man mit  $\Pi$  den aufsteigenden Knoten der beweglichen Ekliptik in der fixen zur Zeit  $t_1$ , so ist offenbar der Bogen  $J\gamma_1$  bestimmt durch:

$$J\gamma_1 = \gamma_1 L - JL = 180^{\circ} - \Pi; \qquad 41$$

hierbei ist JL mit  $\beta$  identisch, während  $\gamma_1 L$  den Bogen b (vgl. Gleichung 10) pag. 160) zur Zeit  $t_1$  darstellt, wenn in diesen Formeln statt  $\psi$  und  $\Delta \varepsilon$  die durch die Gleichungen 23) (pag. 189) bestimmten Bogen  $\psi_1$  und  $\Delta \varepsilon_1$  eingeführt werden; man erhält sonach:

$$\Pi = 180^{\circ} - b + \beta; \qquad 42$$

da aber nach 2) (pag. 158), wenn man die Nutation, wie es hier vorausgesetzt ist, fortlässt:  $(l)_1 = 180 - (\Pi)_1 - b,$ 

ist, so kann wohl auch geschrieben werden:

$$\Pi = (\Pi)_1 + (l)_1 + \beta;$$

durch Einsetzen der ersten Formeln in 17) (pag. 187) und 40) (pag. 193) wird für  $\Pi$  die Form:

$$\boldsymbol{\Pi} = (\boldsymbol{\Pi}_0 + \boldsymbol{\Sigma}_0) + \boldsymbol{\Sigma}_1 \boldsymbol{\tau} + \boldsymbol{\Sigma}_2 \boldsymbol{\tau}^2, \tag{43}$$

erhalten, in welcher:

$$\Sigma_{0} = (\lambda_{1} + 2 S_{1}) t_{1} + (\lambda_{2} + 3 S_{2} - \frac{s_{2}}{s_{1}} S_{1}) t_{1}^{2}$$

$$\Sigma_{1} = S_{1} + (3 S_{2} - \frac{s_{2}}{s_{1}} S_{1}) t_{1}$$

$$\Sigma_{2} = S_{2},$$

$$44)$$

bedeuten, und womit für  $\Pi$  der für jede beliebige Ausgangsepoche  $t_1$  geltende Ausdruck aufgestellt erscheint.

Die Kenntnis des Winkels π wird ebenfalls leicht mit Hilfe der Napier'schen Gleichungen aus demselben sphärischen Dreiecke JKL (Figur II pag. 188) erhalten werden; es findet sich nämlich leicht:

$$\operatorname{tg} \frac{1}{2} \pi = \frac{\cos \frac{1}{2} (\gamma - \beta)}{\cos \frac{1}{2} (\gamma + \beta)} \operatorname{tg} \frac{1}{2} \{ (\pi)_2 - (\pi)_1 \}.$$

Will man hier die Entwicklung bis auf Glieder dritter Ordnung inclusive treiben, so wird man, da die Tangenten selbst erster Ordnung sind, in den Cosinus nur die Glieder zweiter Ordnung mitnehmen müssen und zu setzen haben:

$$\cos \frac{1}{2} (\gamma - \beta) = 1 - \frac{1}{8} S_1^2 \tau^2, \quad \cos \frac{1}{2} (\gamma + \beta) = 1 - \frac{1}{8} S_1^2 (2 t_1 + \tau)^2;$$
 Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Digitized by Google

andrerseits hätte man für den Übergang von den Tangenten auf die Bogen die diesbezüglichen Glieder dritter Ordnung mitzunehmen, da aber die Entwicklung des Bruches die Einheit als Anfangsglied enthält, so ist es klar, dass diese beiden Glieder dritter Ordnung rechts und links vom Gleichheitszeichen gleich werden und sich gegenseitig aufheben; man kann daher auch, ohne die gesetzten Genauigkeitsgrenzen zu verletzen, schreiben:

$$\pi = \frac{1 - \frac{1}{8} S_1^2 \tau^2}{1 - \frac{1}{8} S_1^2 (2 t_1 + \tau_1)^2} \left\{ (\pi)_2 - (\pi)_1 \right\}. \tag{45}$$

Die Substitution der Werthe  $(\pi)_2$  und  $(\pi)_1$  aus 38) (pag. 192) ergibt für  $\pi$  einen nach Potenzen von  $\tau$  geordneten Ausdruck von der Gestalt:

$$\pi = \sigma_1 \tau + \sigma_2 \tau^2 + \sigma_3 \tau^3 + \cdots, \qquad \qquad 46$$

in welchem Ausdrucke nun zu setzen ist:

$$\sigma_{1} = s_{1} + 2 s_{2} t_{1} + (3 s_{3} + \frac{1}{2} s_{1} S_{1}^{2}) t_{1}^{2} 
\sigma_{2} = s_{2} + (3 s_{3} + \frac{1}{2} s_{1} S_{1}^{2}) t_{1} 
\sigma_{3} = s_{3}.$$
47)

Man kann nun auch die allgemein giltigen Ausdrücke für  $tg \pi \sin \Pi$  und  $tg \pi \cos \Pi$  aufstellen und sich hierzu der Relationen 35) (pag. 192) sofort bedienen, wenn man nur in diesen einsetzt:

dann erhält man in Rücksicht auf die Schreibweise vereinfachenden Relationen 35) (pag. 192) sofort:

$$\begin{aligned} \operatorname{tg} \pi \sin \Pi &= [p_1 + \{2p_2 + s_1 \lambda_1 \cos \Pi_0\} t_1 + \{3p_3 - \sin \Pi_0 (s_1^3 + 2s_1 \lambda_1 S_1 + \frac{1}{2} s_1 \lambda_1^2) + \\ &\quad + \cos \Pi_0 (2s_2 \lambda_1 + s_1 \lambda_2) \} t_1^2] \tau + \\ &\quad + [p_2 + \{3p_3 - \sin \Pi_0 (s_1^3 + s_1 \lambda_1 S_1) + \cos \Pi_0 s_2 \lambda_1 \} t_1] \tau^2 + p_3 \tau^3 \\ \operatorname{tg} \pi \cos \Pi &= [q_1 + \{2q_2 - s_1 \lambda_1 \sin \Pi_0\} t_1 + \{3q_3 - \cos \Pi_0 (s_1^3 + 2s_1 \lambda_1 S_1 + \frac{1}{2} s_1 \lambda_1^2) - \\ &\quad - \sin \Pi_0 (2s_2 \lambda_1 + s_1 \lambda_2) \} t_1^2] \tau + \\ &\quad + [q_2 + \{3q_3 - \cos \Pi_0 (s_1^3 + s_1 \lambda_1 S_1) - \sin \Pi_0 s_2 \lambda_1 \} t_1] \tau^2 + q_3 \tau^3. \end{aligned}$$

Es wird nun ganz leicht sein, auch den Ausdruck der allgemeinen Präcession für die willkürliche Anfangsepoche  $t_1$  aufzustellen. In der Figur II (pag. 188) ist der Construction nach  $\gamma_1 J = f_2 J$ , somit die allgemeine Präcession l für die Zeit  $\tau$  dargestellt durch:

$$l = f_2 \gamma_2 = \gamma_1 J - \gamma_2 J = \gamma_1 L - \gamma_2 K - (\beta - \gamma).$$

Nun sind die Bogen  $\gamma_1 L$  und  $\gamma_2 K$  die für die Zeiten  $t_1$  und  $t_2$  geltenden Werthe

von b (vergl. 10) pag. 160), bezeichnet man daher die Summen  $b_1 + b_2 + b_3$  für die erstere Zeit mit  $B_1$ , für die letztere mit  $B_2$ , so ist offenbar:

$$l = 180^{\circ} - (\Pi)_1 + \psi_1 + B_1 - \{180 - (\Pi)_2 + \psi_2 + B_2\} - (\beta - \gamma),$$

oder auch:

$$l = (\Pi)_2 - (\Pi)_1 - (\psi_2 - \psi_1) + B_1 - B_2 - (\beta - \gamma).$$

Der Bogen:  $(\Pi)_2 - (\Pi)_1 - \beta + \gamma$  lässt sich aber leicht bis auf Grössen dritter Ordnung inclusive richtig angeben; die zweite Gleichung in 37) (pag. 192) nämlich lässt sich, da die Entwicklung des die Cosinusfunctionen enthaltenden Factors mit der Einheit als Anfangsglied beginnt, innerhalb der gesetzten Genauigkeitsgrenzen schreiben:

$$(\beta - \gamma) = \frac{\cos \frac{1}{2} \{(\pi)_2 + (\pi)_1\}}{\cos \frac{1}{2} \{(\pi)_2 - (\pi)_1\}} \{(\Pi)_2 - (\Pi)_1\};$$

man hat sonach:

$$l = \psi_1 + B_1 - (\psi_2 + B_2) + \{(\Pi)_2 - (\Pi)_1\} \left\{ 1 - \frac{\cos \frac{1}{2} \{(\pi)_2 + (\pi)_1\}}{\cos \frac{1}{2} \{(\pi)_2 - (\pi)_1\}} \right\},\,$$

wofür aber mit Rücksicht auf 2) (pag. 158) und 38) (pag. 192) auch geschrieben werden darf:

$$l = \lambda_1 t_2 + \lambda_2 t_2^2 + \lambda_3 t_2^3 - (\lambda_1 t_1 + \lambda_2 t_1^2 + \lambda_3 t_1^3) + \frac{1}{4} \{ (\Pi)_2 - (\Pi)_1 \} (\pi)_1 (\pi)_2 ,$$

oder nach Potenzen von r entwickelt:

$$l = L_1 \tau + L_2 \tau^2 + L_3 \tau^3, \tag{49}$$

wobei zu setzen ist:

$$L_{1} = \lambda_{1} + 2 \lambda_{2} t_{1} + (3 \lambda_{3} + \frac{1}{2} s_{1}^{2} S_{1}) t_{1}^{2}$$

$$L_{2} = \lambda_{2} + (3 \lambda_{3} + \frac{1}{2} s_{1}^{2} S_{1}) t_{1}$$

$$L_{3} = \lambda_{3}.$$
50)

Hiermit erscheint die Entwicklung jener Hilfsgrössen beendet, die bei Berechnungen, denen die Ekliptik als Fundamentalebene zu Grunde gelegt wird, von Wichtigkeit sind; es sollen aber noch einige Entwicklungen vorgenommen werden, welche analoge Hilfsgrössen für den Äquator ergeben. Hierbei kommt das sphärische Dreieck  $\nabla Ac$  (Figur I pag. 125) in Betracht. Bezeichnet man

die Seite: 
$$\bigvee A$$
 mit:  $P = 90^{\circ} - p$ , den Winkel:  $\bigvee cA$  mit:  $\varepsilon_0' + \Delta \varepsilon$ , ,  $cA$  ,,  $Q = 90^{\circ} - q$ , ,,  $c\bigvee A$  ,,  $180^{\circ} - \varepsilon_0'$ , ,,  $\bigvee Ac$  ,,  $n$ ,

von welchen Bezeichnungen sich die der beiden ersten Seiten aus dem Umstande erklärt, dass die Bogen P und Q vermöge der nahe parallelen Fortschiebung des Äquators auf der Ekliptik nahezu den Werth eines rechten Winkels erhalten, sonach die Bogen p und q kleine Grössen werden, so ist l die lunisolare Präcession, deren Ausdruck die Gleichung 24) (pag. 189) ergibt,  $\varepsilon_0$ ' die lunisolare Schiefe (vergl. Gleichung 28) pag. 190) zur Zeit der beliebig zu wählenden Ausgangsepoche  $t_1$ ,  $\Delta \varepsilon$  das Increment der letzteren in der Zeit  $(t_2 - t_1) = \tau$ . Bei A ist der aufsteigende Knoten des be-

weglichen Äquators in Bezug auf den fixen, n ist die gegenseitige Neigung; man wird daher wie oben zu setzen haben:

$$\begin{array}{l} l' = L_{1}'\tau + L_{2}'\tau^{2} + L_{3}'\tau^{3} \\ \varepsilon' = \varepsilon_{0}' + H_{2}'\tau^{2} + H_{3}'\tau^{3}. \end{array}$$
 51)

Die Napier'schen Gleichungen auf das oben erwähnte sphärische Dreieck angewandt ergeben:

 $\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}}(p+q) = -\frac{\sin\frac{1}{2}\Delta\varepsilon}{\sin\left(\varepsilon_{0}' + \frac{1}{2}\Delta\varepsilon\right)\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}}l'}$  $\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}}(p-q) = \frac{\cos\left(\varepsilon_{0}' + \frac{1}{2}\Delta\varepsilon\right)\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}}l'}{\cos\frac{1}{2}\Delta\varepsilon}\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}}l'.$ 52)

Für die erstere Gleichung ist wegen des im Nenner erscheinenden Factors tg  $\frac{1}{4}$  l' mit Hilfe der vorhandenen Coëfficienten eine Entwicklung nur bis auf Grössen zweiter Ordnung inclusive genau möglich, während die zweite Gleichung die Bestimmung bis auf Grössen dritter Ordnung inclusive gestattet; für die folgenden Entwicklungen wird diese Genauigkeit auch nöthig sein. Denkt man sich in der Zeichnung (Fig. I, pag. 125) den Bogen  $A\gamma$  auf den Bogen  $Aa_1$  von  $a_1$  aus aufgetragen, so wird der Endpunkt etwa bei  $a_1$  liegen, es ist demnach:

$$\gamma A = gA$$
.

Der Bogen  $g \gamma_1$  spielt demnach im Äquator eine ähnliche Rolle wie die allgemeine Präcession in der Ekliptik und wird deshalb die allgemeine Präcession im Äquator genannt. Dieser Bogen, der durch m bezeichnet werden soll, wird sich leicht bestimmen lassen, denn es ist, wenn man bedenkt, dass  $c \gamma_1$  die Präcession durch die Planeten a ist, offenbar der Construction nach:

$$m = Q - P - a = p - q - a.$$

Wie man sieht, werden bei der Bestimmung von p-q in der That die Glieder dritter Ordnung nöthig. Den Winkel n wird man leicht mit Hilfe der Relation:

$$\sin n = \frac{\sin(\epsilon_0' + \Delta \epsilon)}{\sin P} \sin l' = \frac{\sin(\epsilon_0' + \Delta \epsilon)}{\cos P} \sin l', \quad 54a)$$

oder auch nach:

$$tg_{\frac{1}{2}}n = tg(\varepsilon_0' + \frac{1}{2}\Delta\varepsilon) \frac{\sin\frac{1}{2}(p-q)}{\cos\frac{1}{2}(p+q)}, \qquad 54b)$$

finden können. Entwickelt man nun die Ausdrücke 52), 53) und 54) nach steigenden Potenzen von  $\tau$ , so findet sich mit Rücksicht auf 31) (pag. 191):

$$p + q = -\frac{2 H_{2'}}{L_{1'} \sin \epsilon_{o}'} \tau + \frac{2 H_{2'} L_{2'} - 2 H_{3'} L_{1'}}{L_{1'}^{2} \sin \epsilon_{o}'} \tau^{2},$$

$$p - q = \cos \epsilon_{o}' L_{1'} \tau + \cos \epsilon_{o}' L_{2'} \tau^{2} + \{\cos \epsilon_{o}' L_{3'} - \frac{1}{2} \sin \epsilon_{o}' H_{2'} L_{1'} + \frac{1}{12} \cos \epsilon_{o}' \sin \epsilon_{o}'^{2} L_{1'}^{3}\} \tau^{3},$$

$$n = \sin \epsilon_{o}' L_{1'} \tau + \sin \epsilon_{o}' L_{2'} \tau^{2} + \{\sin \epsilon_{o}' L_{3'} + \frac{1}{2} \cos \epsilon_{o}' H_{2'} L_{1'} + \frac{H_{2'}^{2}}{L_{1'} \sin \epsilon_{o}'} - \frac{1}{2} \sin \epsilon_{o}' \cos \epsilon_{o}'^{2} L_{1'}^{3}\} \tau^{3}$$

$$P = 90^{\circ} + \{\frac{H_{2'}}{L_{1'} \sin \epsilon_{o}'} - \frac{1}{2} \cos \epsilon_{o}' L_{1'}\} \tau + \{\frac{H_{3'} L_{1'} - H_{2'} L_{2'}}{L_{1'}^{2} \sin \epsilon_{o}'} - \frac{1}{2} \cos \epsilon_{o}' L_{2'}\} \tau^{2}$$

$$m = \{\cos \epsilon_{o}' L_{1'} - A_{1'}\} \tau + \{\cos \epsilon_{o}' L_{2'} - A_{2'}\} \tau^{2} + \{\cos \epsilon_{o}' L_{3'} - A_{3'}\} \tau^{3}.$$

Bei der numerischen Rechnung hat man wohl zu beachten, dass für  $\epsilon_0$  nach 28) (pag. 190) zu setzen ist:

$$\varepsilon_{0}' = \varepsilon_{0} + \eta_{1} t_{1} + \eta_{2} t_{1}^{2} + \eta_{3} t_{1}^{3};$$

es wird daher anzunehmen sein:

$$\cos \varepsilon_{0}' = \cos \varepsilon_{0} - \sin \varepsilon_{0} \eta_{1} t_{1} - (\sin \varepsilon_{0} \eta_{2} + \frac{1}{3} \cos \varepsilon_{0} \eta_{1}^{2}) t_{1}^{2} 
\sin \varepsilon_{0}' = \sin \varepsilon_{0} + \cos \varepsilon_{0} \eta_{1} t_{1} + (\cos \varepsilon_{0} \eta_{2} - \frac{1}{3} \sin \varepsilon_{0} \eta_{1}^{2}) t_{1}^{2} 
\frac{1}{\sin \varepsilon_{0}'} = \frac{1}{\sin \varepsilon_{0}} - \frac{\cos \varepsilon_{0}}{\sin \varepsilon_{0}} \eta_{1} t_{1}.$$
56)

Die folgende Zusammenstellung enthält die Resultate der numerischen Substitution in den diesbezüglichen Formeln gleichzeitig mit dem Hinweis auf die betreffende Formel:

(vergl. 49) pag. 195) 
$$l = \{+5023"572 + 2"2582 t_1 + 0"00032 t_1^3\}\tau + + \{+1"1291 + 0"00093 t_1\}\tau^2 + 0"00032 \tau^3.$$
  
(vergl. 20) pag. 188)  $\varepsilon = \{23^027'31"83 - 47"594 t_1 - 0"0143 t_1^2 + 0"00204 t_1^3\} + + \{-47"594 - 0"0287 t_1 + 0"00612 t_1^2\}\tau + + \{-0"0143 + 0"00612 t_1\}\tau^2 + 0"00204 \tau^3.$   
(vergl. 24) pag. 189)  $l' = \{+5037"032 + 0"5007 t_1 + 0"00001 t_1^2\}\tau + + \{-1"0888 - 0"00177 t_1\}\tau^2 - 0"00174 \tau^3.$   
(vergl. 28) pag. 190)  $\varepsilon' = \{23^027'31"83 - 47"594 t_1 - 0"0143 t_1^2 + 0"00204 t_1^3\} + + \{0"0713 - 0"00936 t_1\}\tau^2 - 0"00786 \tau^3.$   
(vergl. 31) pag. 191)  $a = \{+14"673 - 1"9173 t_1 - 0"00081 t_1^2\}\tau + + \{-2"4184 - 0"00261 t_1\}\tau^2 - 0"00212 \tau^3.$   
(vergl. 43) pag. 193)  $H = \{173^00'12" + 3287"0t_1 + 0"87 t_1^2\} + + \{-868"3 - 0"26 t_1\}\tau + 0"11\tau^2.$   
(vergl. 46) pag. 194)  $\pi = \{+47"951 - 0"0650 t_1 + 0"0000 t_1^2\}\tau + + \{-0"0325 + 0"0000 t_1\}\tau^2 - 0"00014 \tau^3.$   
(vergl. 48)  $t_1 \pi \cos H = \{-47"594 - 0"0287 t_1 + 0"00023 \tau^3.$   
pag. 194)  $t_2 \pi \cos H = \{-47"594 - 0"0287 t_1 + 0"00014 t_1^2\}\tau + + \{+0"0568 - 0"0316 t_1\}\tau^2 + 0"00054 t_1^3\}\tau + + \{+0"0568 - 0"0316 t_1\}\tau^2 + 0"00054 \tau^3.$   
(vergl. 55) pag. 196)  $t_1 \pi \cos H = \{-47"594 - 0"0287 t_1 + 0"00014 t_1^2\}\tau + + \{+0"0568 - 0"0316 t_1\}\tau^2 + 0"00054 \tau^3.$   
 $t_2 \pi \cos H = \{-47"594 - 0"0287 t_1 + 0"00014 t_1^2\}\tau + + \{+0"0568 - 0"0316 t_1\}\tau^2 + 0"00054 \tau^3.$   
 $t_3 \pi \cos H = \{-47"594 - 0"0287 t_1 + 0"00014 t_1^2\}\tau + + \{+0"0568 - 0"0316 t_1\}\tau^2 + 0"00054 \tau^3.$   
 $t_4 \pi \cos H = \{-47"594 - 0"0287 t_1 + 0"00014 t_1^2\}\tau + + \{+0"0568 - 0"0316 t_1\}\tau^2 + 0"00054 \tau^3.$   
 $t_4 \pi \cos H = \{-4060"029 + 2"8393 t_1 + 0"00054 t_1^2\}\tau + + \{+1"4196 + 0"00088 t_1^2\}\tau + 0"00054 t_1^2\}\tau + + \{+1"4196 + 0"00088 t_1^2\}\tau - 0"04182 \tau^3.$   
 $t_4 \pi \cos H = \{-2005"193 - 0"8669 t_1 - 0"0048 t_1^2\}\tau - 0"04182 \tau^3.$   
 $t_4 \pi \cos H = \{-2005"193 - 0"8669 t_1 - 0"0048 t_1^2\}\tau - 0"04182 \tau^3.$   
 $t_4 \pi \cos H = \{-2005"193 - 0"8669 t_1 - 0"0048 t_1^2\}\tau - 0"04182 \tau^3.$ 

Zu dieser Zusammenstellung wäre in Erinnerung zu bringen, dass  $t_1$  die beliebig zu wählende Ausgangsepoche darstellt,  $\tau$  die seit jener verflossene Zeit;  $t_1$  und  $\tau$  werden in Einheiten des julianischen Jahrhundertes auszudrücken sein, und zwar wird  $t_1$  von der Ausgangsepoche 1850-0 gezählt.

#### B. Pracession.

Die säcularen Änderungen der Fundamentalebenen und die durch dieselben veranlassten Präcessionserscheinungen lassen sich, wie dies die vorstehenden Entwicklungen zeigen, durch die Form:

$$p' = at + bt^2 + ct^3 + \cdots$$

darstellen, d. h. nach steigenden Potenzen der Zeit entwickeln. Bei den Untersuchungen des vorangehenden Kapitels wurde als Zeiteinheit das julianische Jahrhundert gewählt, es erweist sich aber für die Rechnung der Präcession als vortheilhafter, das tropische Jahr als Einheit einzuführen. Der Anfang des tropischen Jahres wird nach Bessel's Vorgange mit dem Augenblicke zusammenfallend gedacht, in welchem die mittlere Länge der Sonne mehr dem constanten Theile der Aberration (- 20"48) den Werth 280°, gezählt vom zugehörigen mittleren Äquinoctium, annimmt. Die in den Ephemeriden enthaltenen Reductionsgrössen zur Übertragung vom mittleren Äquinoctium des Jahresanfanges auf das scheinbare gelten für den eben definirten Jahresanfang (dies reductus). Es wird sich daher die Aufgabe stellen, die Relation zwischen dem julianischen Jahr j und dem tropischen zu ermitteln. Für die mittlere tropische Länge der Sonne, die mit L' bezeichnet werden soll und bis auf den constanten Theil der Aberration mit dem Symbole  $q' + \omega' + \Omega$ des vorangehenden Abschnittes identisch wird, hat man nach Le-Verrier's Sonnentafeln mit Benützung der oben (vergl. Gleichung 10) pag. 186) angegebenen Präcessionswerthe anzunehmen:

$$L' = 280^{\circ}46'43''51 + 1^{\circ}296027''6784j + 0''00011072j^{2} + 0''000000000000032j^{3}, 18$$

wofür in den folgenden Entwicklungen gesetzt werden soll:

$$L' = a_0 + a_1 j + a_2 j^2 + a_3 j^3$$
. 1b)

In diesem Ausdrucke stellt j die seit der Epoche 1850 Januar 1 b mittlere Pariser Zeit verflossene Zeit in Einheiten des julianischen Jahres dar. Um nun diejenigen Werthe von j zu finden, welche die Eigenschaft haben,  $L'=280^{\circ}$  zu machen und daher auch die Zeitmomente des Anfanges des tropischen Jahres nach der obigen Definition anzugeben, soll das folgende Verfahren eingeschlagen werden. Es sei  $J_0$  ein Werth, welcher der Gleichung:

$$a_0 + a_1 J_0 - x \cdot 360^0 = 280^0,$$
 2)

genügt, hierbei soll x eine positive oder negative ganze Zahl, die Null mit eingeschlossen, darstellen.  $J_0$  würde nur dann dem Werthe von j streng entsprechen, wenn die Änderung von L' durchaus linear wäre, thatsächlich ist der Fehler dieser letzteren Voraussetzung sehr gering und setzt man:

$$J_{o}+i=j, 3)$$

so wird i innerhalb der in Betracht kommenden Zeiträume stets als eine sehr kleine Grösse zu betrachten sein. Die Substitution des Werthes 3) in 1b) ergibt für die Bedingung des Jahresanfanges:

$$a_0 + a_1 (J_0 + i) + a_2 (J_0 + i)^2 + a_3 (J_0 + i)^3 - x \cdot 360^0 = 280^0.$$
 4)

Subtrahirt man nun von dieser Gleichung die Gleichung 2) und setzt in beiden Fällen denselben Werth von x voraus, was durch die Annahme über die Kleinheit von i gerechtfertigt erscheint, so erhält man einen Ausdruck von der Gestalt:

$$i = m_1 + m_2 i^2 + m_3 i^3, 5$$

in welchem zu setzen ist

$$-m_{1} = \frac{a_{2}J_{0}^{2} + a_{3}J_{0}^{3}}{a_{1} + a_{2}J_{0} + a_{3}J_{0}^{3}}, -m_{2} = \frac{a_{2} + a_{3}J_{0}}{a_{1} + a_{2}J_{0} + a_{3}J_{0}^{2}};$$

$$-m_{3} = \frac{a_{3}}{a_{1} + a_{2}J_{0} + a_{3}J_{0}^{2}}.$$

Denkt man sich nun i nach steigenden Potenzen von  $J_o$  entwickelt, und bleibt bei der dritten Potenz inclusive stehen, so ist i, wie dies der Ausdruck  $m_1$  in 6) lehrt, sofort zweiter Ordnung in Bezug auf  $J_o$ , man kann daher in 5) schon das zweite Glied als vierter Ordnung weglassen und erhält sonach:

$$i = m_1 = -\frac{a_2}{a_1}J_0^2 + \left\{2\left(\frac{a_2}{a_1}\right)^2 - \frac{a_3}{a_1}\right\}J_0^3 + \cdots$$
 7)

Die Zeit T, zu welcher das Argument L' den Werth 280° erreicht, ist daher bestimmt durch:

$$T = J_0 + i = \frac{360^{\circ}}{a_1}x + \frac{280^{\circ} - a_0}{a_1} - \frac{a_2}{a_1}J_0^2 + \left\{2\left(\frac{a_2}{a_1}\right)^2 - \frac{a_3}{a_1}\right\}J_0^3 + \cdots; \qquad 8$$

hierbei ist für die erste Potenz von  $J_0$  der Werth nach 2) (pag. 198) eingesetzt; benützt man denselben zur Eliminirung von  $J_0^2$  und  $J_0^3$  und setzt abkürzend:

$$\alpha_{0} = \frac{280^{\circ} - a_{0}}{a_{1}} , A_{0} = \alpha_{0} (1 + \alpha_{0} \alpha_{2} + \alpha_{0}^{2} \alpha_{3}) \ 365 \cdot 25$$

$$\alpha_{1} = \frac{129 \ 6000''}{a_{1}} , A_{1} = \alpha_{1} (1 + 2\alpha_{0} \alpha_{2} + 3\alpha_{0}^{2} \alpha_{3}) \ 365 \cdot 25$$

$$\alpha_{2} = -\frac{a_{2}}{a_{1}} , A_{2} = \alpha_{1}^{2} \{\alpha_{2} + 3\alpha_{0} \alpha_{3}\} \ 365 \cdot 25$$

$$\alpha_{3} = 2 \left(\frac{a_{2}}{a_{1}}\right)^{2} - \frac{a_{3}}{a_{1}}, A_{3} = \alpha_{1}^{3} \alpha_{3} \cdot 365 \cdot 25,$$

so erhält man die Bestimmung der Zeit T, zu welcher das Argument L' der Null gleich wird, in Einheiten des mittleren Sonnentages gezählt von der Ausgangsepoche 1850 Januar 10 mittlere Pariser Zeit durch:

$$T = A_0 + A_1 x + A_2 x^2 + A_3 x^3 + \cdots, 10a)$$

in diesem Ausdrucke stellt x eine beliebige positive oder negative ganze Zahl, die Null mit eingeschlossen, dar; x bezeichnet auch die seit dem tropischen Jahresanfange des Jahres 1850 verflossenen tropischen Jahre und wird in dieser Deutung jeden beliebigen Zahlenwerth annehmen dürfen.

Die numerische Substitution ergibt:

für das erste Glied wird man, als Ausgangspunkt der Zählung den ersten Januar 1850 mittlere Greenwicher Zeit annnehmend, zu setzen haben: — 0·796586, hierbei ist der Längenunterschied zwischen Paris und Greenwich nach den neuesten Bestimmungen 9<sup>m</sup>21<sup>s</sup>02 angesetzt worden; wenn man dagegen den Berliner Meridian (Berlin 44<sup>m</sup>13<sup>s</sup>88 Ost von Paris) als Normalmeridian wählt, hätte man für das erste Glied — 0·759 377 anzunehmen.

Mit Hilfe der Gleichung 10a) wird es nun nicht schwer sein, die in den Präcessionsausdrücken auftretende Grösse t, welche als Einheit das julianische Jahrhundert hat, durch das tropische Jahr x zu ersetzen; man wird nämlich, wenn man das durch t angezeigte Zeitintervall in Tagen ansetzt, um dieser neuen Einheit (Tag) entsprechend, nichts an den Präcessionsausdrücken zu ändern, die diesbezüglichen Coëfficienten je nach der Potenz von t mit 36525,  $(36525)^2$  und  $(36525)^3$  zu dividiren haben; nun ist aber das Zeitintervall in Tagen ausgedrückt durch 10a) (pag. 199), man hat sonach in den Präcessionsformeln zu setzen:

$$t = \frac{1}{36525} (A_0 + A_1 x + A_2 x^2 + A_3 x^3).$$
 II)

In denjenigen Ausdrücken aber, für welche als beliebige Ausgangsepoche die Zeit  $t_1$  gesetzt wurde und in welchen die von dieser Epoche an gezählte Zeit  $\tau = t_2 - t_1$  eingeführt wird, treten die beiden Zeitgrössen  $t_1$  und  $\tau$  auf; setzt man nun in analoger Weise für die Ausgangsepoche  $x_1$  und für das Zeitintervall  $x_2 - x_1 = \xi$ , so wird man, um die Übertragung auf das tropische Jahr zu bewerkstelligen, in den obigen Präcessionsausdrücken 57) (pag. 197) zu setzen haben:

$$t_{1} = \frac{1}{36525} \left\{ A_{0} + A_{1} x_{1} + A_{2} x_{1}^{2} + A_{3} x_{1}^{3} \right\}$$

$$\tau = \frac{1}{36525} \left\{ A_{1} \xi + 2 A_{2} \xi x_{1} + A_{2} \xi^{2} + 3 A_{3} \xi^{2} x_{1} + 3 A_{3} \xi x_{1}^{2} + A_{3} \xi^{3} \right\}.$$

$$12)$$

Bevor jedoch die Resultate dieser Transformation mitgetheilt werden, soll noch die häufig benützte Relation des tropischen Jahresanfanges gegen den Januar o des zugehörigen gregorianischen Jahres abgeleitet werden. Schreibt man die Jahreszahl des gregorianischen Jahres  $t_g$  in der Form:

$$t_g = (4\sigma + \varrho) 100 + (4q + r),$$

wobei an r die Bedingung geknüpft wird, dass dasselbe nur die Zahlenwerthe 1, 2, 3 oder 4 (niemals Null, was in den Jahren, deren beide Endziffern  $\infty$  sind, besonders zu beachten ist),  $\varrho$  aber nur die Werthe 0, 1, 2, 3 annehmen darf und 4q+r das Jahr im Säculum darstellt, so sind die zwischen dem Januar o des Jahres 1850 und dem Januar o des Jahres  $t_g$  verflossenen Tage bestimmt durch:

$$365 \cdot 25 (t_g - 1850) - \frac{1}{4}r + \{14.5 - 3\sigma - \varrho\};$$
 13

das letzte in der Klammer eingeschlossene Glied ist für jedes Säculum constant und wird z. B. für das gegenwärtige Jahrhundert den Werth 0.5, von 1901 ab den Werth -0.5 annehmen. Subtrahirt man nun den Ausdruck 13) von 10b), nachdem der letztere auf den Meridian von Greenwich reducirt ist, setzt  $x = (t_g - 1850)$  und bezeichnet mit r den Rest aus der Division der Jahreszahl durch 4, welcher jedoch im Falle der Theilbarkeit nicht 0 sondern 4 zu nehmen ist, so erhält man den tropischen Jahresanfang:

$$\left[ \left\{ + 0.20341 - 14.5 + 3\sigma + \varrho \right\} - 0.0078004x - 0.0312 \left( \frac{x}{1000} \right)^2 - \right\}$$

$$- 0.0009 \left( \frac{x}{1000} \right)^3 + \frac{1}{4}r \right]$$
 Januar mittlere Greenwicher Zeit.

Die Berechnung dieses einfachen Ausdruckes kann umgangen werden, indem man von der später zu erläuternden Tafel XA Gebrauch macht; dieselbe gibt in der mit IA überschriebenen Columne die mittlere Länge der Sonne für den Januar 0.0 mittlere Greenwicher Zeit, wenn jedoch das zugehörige Jahr ein Schaltjahr ist, für Januar 1.0; dieselbe ist in einem Masse verstanden, dessen Einheit ein Hunderttheil der Peripherie ist und enthält nicht den constanten Theil der Aberration. Mit Rücksicht auf diese Umstände wird demnach die Umsetzung des Argumentes I in Tagesbruchtheile mit Hilfe der folgenden Tafel vorgenommen werden können und Resultate liefern, deren Fehler höchstens wenige Einheiten der dritten Decimale des Tages betragen können, was eine für die vorliegenden Zwecke genügende Genauigkeit ist.

	Januar mittlere G	P. p.			
Argument. I	gemeines Jahr	Schaltjahr		365	366
77:4	$+1.386_{-366}$	+ 2·386 - 366	1	36.5	36.6
77.5	+1.020	+2.020 -365	2	73.0	73.2
77.6	+0.655 - 365	+1.655 - 365	3	109.5	109.8
77.7	+0.290 - 365	+1.290 -365	4	146.0	146.4
77.8	— 0·075 — 366	+0.925 - 366	5	182.5	183.0
77.9	— 0·441	+ 0.559	6	219.0	219.6
78·o	-0.806 $-365$ $-365$	+0.194	7	255.5	256.2
78- <b>1</b>	— I·17I	-0.171	8	292.0	292.8
78.2	-1.536	-0.536	9	328.5	329.4

Es sei z. B. der tropische Jahresanfang zu suchen für:

1616	2173
Tafel XA. S 77-909	77.935
$ \begin{cases} + \circ \cdot 559 \\ 0 \\ - \circ \cdot \circ 32 \cdot 8 \end{cases} $	— o·441
{ o	- 0·109·5
( — o·o32·8	— o·o18·2
Jahresanfang: Januar + 0.526	Januar — 0.569
die Formel 14) gibt: + 0.527	— o·569.
Oppolzer, Bahnbestimmungen, I. 2. Auflage.	

26

Ersetzt man nun in den Formeln 57) (pag. 197)  $t_1$  und  $\tau$  nach den Formeln 12) (pag. 200), und schreibt dann statt x das Symbol  $t_0$  — 1850, statt  $\xi$  aber  $t_1$  —  $t_0$ , so erhält man die folgenden Ausdrücke, in denen also  $t_0$  — 1850 die seit dem tropischen Jahresanfang 1850 verflossenen tropischen Jahre darstellt und  $t_0$  daher die gewählte Ausgangsepoche bezeichnet, während  $t_1$  —  $t_0$  die seit letzterer verflossenen tropischen Jahre ausdrückt. Zur Vermeidung einer übrigens nicht wahrscheinlichen Verwechslung sei noch bemerkt, dass das hier gebrauchte  $t_1$  mit jenem des vorangehenden Capitels nicht identisch ist.

$$\begin{split} \ell &= \{+50''23465 + 0''0002 22580 (t_0 - 1850) + \\ &+ 0''0000 0000 03] (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + \\ &+ (+0''0001 1290 + 0''0000 0000 03] (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \\ &+ 0''0000 0000 032 (t_1 - t_0)^3, \\ \varepsilon &= 23^0 27' 31''83 - 0''47593 (t_0 - 1850) - 0''0000 0143 (t_0 - 1850)^2 + \\ &+ 0''0000 0000 224 (t_0 - 1850)^3 + \\ &+ (-0''47593 - 0''0000 0287 (t_0 - 1850) + \\ &+ 0''0000 0000 12 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + \\ &+ (-0''0000 0143 + 0''0000 0000 612 (t_0 - 1850)) (t_1 - t_0)^2 + \\ &+ 0''0000 0000 224 (t_1 - t_0)^3, \\ \ell' &= \{+50''36924 + 0''0000 5006 (t_0 - 1850) + \\ &+ 0''0000 0000 14 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + \\ &+ \{-0''0001 0888 - 0''0000 0000 177 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 - \\ &- 0''0000 0000 174 (t_1 - t_0)^3, \\ \varepsilon' &= 23^0 27' 31''83 - 0''47593 (t_0 - 1850) - 0''0000 0143 (t_0 - 1850)^2 + \\ &+ 0''0000 0000 204 (t_0 - 1850)^3 + \\ &+ \{+ 0''0000 0000 204 (t_0 - 1850)^3 + \\ &+ \{+ 0''0000 0000 204 (t_0 - 1850)^3 + \\ &+ \{+ 0''0000 0000 212 (t_1 - t_0)^3, \\ a &= \{+ 0''14673 - 0''0001 9172 (t_0 - 1850) - \\ &- 0''0000 0000 212 (t_1 - t_0)^3, \\ II &= 173^0 0' 12'' + 32''869 (t_0 - 1850)^2 (t_1 - t_0) + \\ &+ \{-8''683 - 0''0000 026 (t_0 - 1850) \} (t_1 - t_0) + \\ &+ \{-8''683 - 0''0000 026 (t_0 - 1850) \} (t_1 - t_0) + \\ &+ \{-0''0000 0325 + 0''0000 0500 (t_0 - 1850) \} (t_1 - t_0)^2 - \\ &- 0''0000 0000 214 (t_1 - t_0)^3, \\ \tan \pi \sin II &= \{+ 0''05841 - 0''0000 07663 (t_0 - 1850) \} (t_1 - t_0)^2 - \\ &- 0''0000 0000 23 (t_0 - 1850)^2 \} (t_1 - t_0) + \\ &+ 0''0000 010 044 (t_1 - t_0)^3, \\ \tan \pi \sin II &= \{+ 0''05841 - 0''0000 07663 (t_0 - 1850) \} (t_1 - t_0)^2 - \\ &- 0''0000 0000 023 (t_0 - 1850)^2 \} (t_1 - t_0) + \\ &+ 0''0000 010 023 (t_1 - t_0)^3, \\ \end{bmatrix}$$

tang 
$$\pi \cos \Pi = \{-o''47593 - o''0000 \circ 287 (t_0 - 1850) + + o''0000 \circ 000 \circ 614 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + + \{+o''0000 \circ 568 - o''0000 \circ 0000 \circ 316 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + + o''0000 \circ 0000 \circ 54 (t_1 - t_0)^3,$$

$$m = \{+46''05931 + o''0002 \cdot 8391 (t_0 - 1850) + + o''0000 \circ 0000 \circ 88 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + + \{+o''0001 \cdot 4195 + o''0000 \circ 0000 \cdot 88 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + + o''0000 \circ 0003 \cdot 657 (t_1 - t_0)^3,$$

$$n = \{+20''05150 - o''0000 \cdot 8669 (t_0 - 1850) - - o''0000 \cdot 0000 \cdot 48 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + + \{-o''0000 \cdot 4334 - o''0000 \cdot 0000 \cdot 48 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 - - o''0000 \cdot 0004 \cdot 182 (t_1 - t_0)^3,$$

$$P = 90^0 + \{-23''030 - o''000142 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0) - o''0000 \cdot 031 (t_1 - t_0)^2.$$

Durch die eben gegebenen Werthe wird es möglich sein, den Einfluss der säcularen Änderungen der Fundamentalebenen auf die Bahnlage und auf den Ort

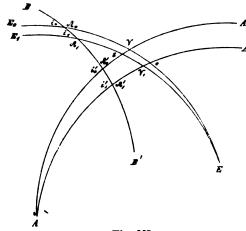


Fig. III.

der Gestirne zu bestimmen. Es sei in A. Fig. III ganz die in Fig. I (pag. 125) gewählte Bezeichnung beibehalten und der neu hinzugekommene Bogen BB' stelle ein Stück des grössten Kreises vor, den die vorgelegte Bahnebene im Durchschnitte mit der Himmelskugel bildet. Bei  $\Omega_0$  und  $\Omega_1$  sind beziehungsweise die aufsteigenden Knoten in der zur Zeit  $t_0$  und  $t_1$  stattfindenden Ekliptik; die Winkel  $E_0\Omega_0B$  und  $E_1\Omega_1B$  sind die zugehörigen Neigungen  $i_0$  und  $i_1$ . Die Neigungen werden hierbei nach der pag. 7 und 8 auseinander-

gesetzten Gauss'schen Zählweise zu nehmen sein, und es wird auf die sonst noch übliche sehr unzweckmässige Unterscheidung von directer und retrograder Bewegung keine Rücksicht genommen. Der Bogen:

$$\Omega_0 \Omega_1 = \Delta \omega = \omega_1 - \omega_0$$

stellt die Änderung des Abstandes des Perihels vom Knoten dar, so weit diese von der Präcession abhängig ist. Bezeichnet man die anologen Grössen für den Äquator durch Accente, so hat man für die Ekliptik und den Äquator beziehungsweise die beiden sphärischen Dreiecke:

$$\Omega_0 E \Omega_1$$
 und  $\Omega_0' A \Omega_1'$ ,

zu betrachten; es sind in denselben für:

die Ekliptik:

den Äquator:

_			-	,
Seiten	Winkel		Seiten	Winkel
	$\overline{}$			
$\Omega_{\rm o} + 180^{\rm o} - \Pi$	180° — <b>i</b> 1		$P - \Omega_{o}'$	<b>i</b> ,'
$\Omega_1 + 180^{\circ} - \Pi - l$	$i_{ m o}$		$P-\Omega_1'+m$	$180^{\circ} - i_{\circ}'$
$\Delta \omega$	$\pi$	•	$\Delta\omega'$	n.

Die Napier'schen Gleichungen, auf das erstere sphärische Dreieck angewendet, führen zu den folgenden Relationen:

$$\begin{aligned}
\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}} \{\Omega_{1} - \Pi - l + \Delta \omega\} &= \frac{\cos \frac{1}{2} (i_{0} + \pi)}{\cos \frac{1}{2} (i_{0} - \pi)} \operatorname{tg}_{\frac{1}{2}} (\Omega_{0} - \Pi) \\
\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}} \{\Omega_{1} - \Pi - l - \Delta \omega\} &= \frac{\sin \frac{1}{2} (i_{0} + \pi)}{\sin \frac{1}{2} (i_{0} - \pi)} \operatorname{tg}_{\frac{1}{2}} (\Omega_{0} - \Pi) \\
\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}} (i_{1} - i_{0}) &= -\frac{\cos \frac{1}{2} (\Omega_{0} + \Omega_{1} - 2\Pi - l)}{\cos \frac{1}{2} (\Omega_{0} - \Omega_{1} + l)} \operatorname{tg}_{\frac{1}{2}} \pi,
\end{aligned} \right\} (16)$$

während das letztere sphärische Dreieck die Gleichungen:

$$\text{tg } \frac{1}{4} \{ \Omega_{1}' - P - m + \Delta \omega' \} = \frac{\cos \frac{1}{2} (i_{0}' + n)}{\cos \frac{1}{2} (i_{0}' - n)} \text{tg } \frac{1}{2} \{ \Omega_{0}' - P \}$$

$$\text{tg } \frac{1}{4} \{ \Omega_{1}' - P - m - \Delta \omega' \} = \frac{\sin \frac{1}{2} (i_{0}' + n)}{\sin \frac{1}{2} (i_{0}' + n)} \text{tg } \frac{1}{2} (\Omega_{0}' - P)$$

$$\text{tg } \frac{1}{2} \{ i_{1}' - i_{0}' \} = -\frac{\cos \frac{1}{2} (\Omega_{0}' + \Omega_{1}' - 2P - m)}{\cos \frac{1}{2} (\Omega_{0}' - \Omega_{1}' + m)} \text{tg } \frac{1}{2} n,$$

liefert. Vergleicht man diese sechs Gleichungen, so sieht man, dass die für die Ekliptik geltenden Formen mit den für den Äquator sich ergebenden identisch sind; man kann sich deshalb bei der weiteren Entwicklung nur auf die Betrachtung der einen Fundamentalebene beschränken, da man sofort die für die Ekliptik gefundenen Ausdrücke durch geeignete Änderung der Buchstaben auf den Äquator übertragen kann; man wird nämlich bei dieser Transformation zu setzen haben:

Auch ohne Ansicht der Formeln ist dieses Wechselverhältnis ersichtlich, da die hier gegenübergestellten Bezeichnungen Analoga sind.

Die dritte Gleichung in 16) (pag. 204) gibt sofort die in der Neigung durch die Präcession bewirkten Änderungen, ist also zur genauen Berechnung derselben geeignet; dieser Vortheil kommt aber den beiden ersteren Gleichungen in 16) nicht zu; es wird daher wünschenswerth sein, durch Anwendung geeigneter Reihenentwicklungen bequemere Formen herzustellen. Zu diesem Ende wird man die oben entwickelten Lagrange'schen Reihen (Gleichungen 4), 5) und 10) (pag. 29, 30)) in Verwendung ziehen, bei der Transformation der

ersten Gleichung 16): zweiten Gleichung 16): 
$$x = \frac{1}{2} (\Omega_1 - \Pi - l + \Delta \omega) , \qquad x = \frac{1}{2} (\Omega_1 - \Pi - l - \Delta \omega)$$

$$y = \frac{1}{2} (\Omega_0 - \Pi) , \qquad y = \frac{1}{2} (\Omega_0 - \Pi)$$

$$n = \frac{\cos \frac{1}{2} (i_0 + \pi)}{\cos \frac{1}{2} (i_0 - \pi)} , \qquad n = \frac{\sin \frac{1}{2} (i_0 + \pi)}{\sin \frac{1}{2} (i_0 - \pi)}$$

$$m = \frac{n - 1}{n + 1} = - \operatorname{tg} \frac{1}{2} i_0 \operatorname{tg} \frac{1}{2} \pi , \qquad m = \operatorname{cotg} \frac{1}{2} i_0 \operatorname{tg} \frac{1}{2} \pi ,$$

zu setzen haben, und erhalten:

$$\frac{1}{2} (\Omega_1 - \Omega_0) + \frac{1}{2} \Delta \omega = \frac{1}{2} l + T$$

$$\frac{1}{2} (\Omega_1 - \Omega_0) - \frac{1}{2} \Delta \omega = \frac{1}{2} l + C,$$
19)

wobei der Kürze halber geschrieben ist:

$$T = -\left\{ tg \frac{1}{2} i_0 tg \frac{1}{2} \pi \right\} \sin \left(\Omega_0 - \Pi\right) + \frac{1}{2} \left\{ tg \frac{1}{2} i_0 tg \frac{1}{2} \pi \right\}^2 \sin 2(\Omega_0 - \Pi) - \frac{1}{2} \left\{ tg \frac{1}{2} i_0 tg \frac{1}{2} \pi \right\}^3 \sin 3(\Omega_0 - \Pi) + \cdots \right\}$$

$$C = + \left\{ \cot g \frac{1}{2} i_0 tg \frac{1}{2} \pi \right\} \sin \left(\Omega_0 - \Pi\right) + \frac{1}{2} \left\{ \cot g \frac{1}{2} i_0 tg \frac{1}{2} \pi \right\}^2 \sin 2(\Omega_0 - \Pi) + \cdots \right\}$$

$$+ \frac{1}{4} \left\{ \cot g \frac{1}{2} i_0 tg \frac{1}{2} \pi \right\}^3 \sin 3(\Omega_0 - \Pi) + \cdots \right\}$$

Es ist sonach:

$$\begin{array}{c} \Omega_1 = \Omega_0 + l + T + C \\ \omega_1 = \omega_0 + T - C \\ \mathrm{tg}_{\frac{1}{2}} \left( i_1 - i_0 \right) = - \frac{\cos \{ \Omega_0 - H + \frac{1}{2} (T + C) \}}{\cos \frac{1}{2} (T + C)} \, \mathrm{tg}_{\frac{1}{2}} \pi. \end{array} \right\} \ \, _{21a} )$$

Begnügt man sich, was wohl für die überwiegende Anzahl der Fälle ausreicht, mit den Gliedern zweiter Ordnung, so wird man bei der Rechnung, wenn Alles in Bogensekunden erhalten werden soll, statt 20a) verwenden dürfen:

$$\begin{split} T &= - \, \tfrac{1}{2} \, \pi \, \mathrm{tg} \, \tfrac{1}{2} \, i_{0} \sin \left( \Omega_{0} - \Pi \right) \, + \, \tfrac{1}{8} \, \pi^{2} \operatorname{arc} \, \mathrm{I}'' \, \mathrm{tg} \, \tfrac{1}{2} \, i_{0}^{2} \sin \, 2 \left( \Omega_{0} - \Pi \right) \\ C &= - \, \tfrac{1}{2} \, \pi \, \mathrm{cotg} \, \tfrac{1}{2} \, i_{0} \sin \left( \Omega_{0} - \Pi \right) + \, \tfrac{1}{8} \, \pi^{2} \operatorname{arc} \, \mathrm{I}'' \, \mathrm{cotg} \, \tfrac{1}{2} \, i_{0}^{2} \sin \, 2 \left( \Omega_{0} - \Pi \right) , \end{split} \right\} \ \ ^{20\mathrm{b}}$$

und weiter haben:

$$\left. \begin{array}{l} \Omega_1 = \Omega_0 + l + T + C \\ \omega_1 = \omega_0 + T - C \\ i_1 = i_0 - \pi \cos \left\{ \Omega_0 - \Pi + \frac{1}{2} (T + C) \right\}, \end{array} \right\} \ \, \text{21b})$$

doch sind die dadurch bewirkten Vereinfachungen nicht sehr wesentlich, weshalb von denselben in der Folge kein Gebrauch gemacht werden wird.

Schliesslich kann darauf aufmerksam gemacht werden, dass als Element gewöhnlich die Länge des Perihels, welches hier, um Verwechslungen vorzubeugen, mit  $[\pi]$  bezeichnet werden soll, und nicht der Abstand des Perihels vom Knoten  $\omega$  angesetzt wird; da aber:

 $[\pi] = \omega + \Omega,$ 

ist, so wird sofort:

$$[\pi]_1 = [\pi]_0 + l + 2T.$$
 22)

Um die analogen Ausdrücke für den Äquator zu erhalten, hat man nur die oben (Gl. 18) pag. 204) angegebene Abänderung der gebrauchten Buchstaben einzuführen, doch wird es zweckmässig sein, statt P den Werth 90° — p einzusetzen; man findet dann:

$$\begin{array}{ll} T' &= + \{ \operatorname{tg} \frac{1}{2} i_0' \operatorname{tg} \frac{1}{2} n \} \cos(\Omega_0' + p) - \frac{1}{2} \{ \operatorname{tg} \frac{1}{2} i_0' \operatorname{tg} \frac{1}{2} n \}^2 \sin 2(\Omega_0' + p) - \\ & - \frac{1}{3} \{ \operatorname{tg} \frac{1}{2} i_0' \operatorname{tg} \frac{1}{2} n \}^3 \cos 3(\Omega_0' + p) + \cdots \\ C' &= - \{ \cot \frac{1}{2} i_0' \operatorname{tg} \frac{1}{2} n \} \cos(\Omega_0' + p) - \frac{1}{2} \{ \cot \frac{1}{2} i_0' \operatorname{tg} \frac{1}{2} n \}^2 \sin 2(\Omega_0' + p) + \\ & + \frac{1}{3} \{ \cot \frac{1}{2} i_0' \operatorname{tg} \frac{1}{2} n \}^3 \cos 3(\Omega_0' + p) + \cdots \\ \alpha_1' &= \alpha_0' + m + 2T' \\ \alpha_1' &= \alpha_0' + m + T' + C' \\ \operatorname{tg} \frac{1}{2} (i_1' - i_0') &= -\frac{\sin \{\Omega_0' + p + \frac{1}{2} (T' + C')\}}{\cos \frac{1}{2} (T' + C')} \operatorname{tg} \frac{1}{2} n. \end{array}$$

Die vorstehenden Formeln geben in Verbindung mit den in 15) (pag. 202 und 203) aufgeführten numerischen Werthen die Möglichkeit an die Hand, die durch die Präcession bewirkten Änderungen in den Bahnelementen zu bestimmen. Es erscheint zweckmässig, alles Zusammengehörige übersichtlich neben einander zu stellen, weshalb hier zwei Zusammenstellungen, die eine für die Ekliptik, die andere für den Äquator geltend, gegeben werden. Die Zeit  $t_0$  entspricht der angenommenen Ausgangsepoche, für welche die Elemente vorgelegt sind,  $t_1$  ist die Epoche, auf welche das Elementensystem übertragen werden soll,  $t_0$  und  $t_1$  sind in tropischen Jahren und deren Bruchtheilen anzusetzen.

### Ekliptik:

$$\begin{split} \Pi &= 173^{\circ} \text{ o' } 12'' + 32''869 \ (t_{0} - 1850) + 0''000 \ 087 \ (t_{0} - 1850)^{2} + \\ &+ \{-8''683 - 0''000 \ 026 \ (t_{0} - 1850)\} \ (t_{1} - t_{0}) + 0''000 \ 011 \ (t_{1} - t_{0})^{2}, \\ \pi &= \{+0''47950 - 0''0000 \ 0550 \ (t_{0} - 1850) + \\ &+ 0''0000 \ 0000 \ 0000 \ (t_{0} - 1850)^{2} \ (t_{1} - t_{0}) + \\ &+ \{-0''0000 \ 0325 + 0''0000 \ 0000 \ 0000 \ (t_{0} - 1850)\} \ (t_{1} - t_{0})^{2} - \\ &- 0''0000 \ 0000 \ 014 \ (t_{1} - t_{0})^{3}, \\ l &= \{+50''23465 + 0''0002 \ 2580 \ (t_{0} - 1850) + \\ &+ 0''0000 \ 0000 \ 033 \ (t_{0} - 1850)^{2} \ (t_{1} - t_{0}) + \\ &+ \{+0''0001 \ 1290 + 0''0000 \ 0000 \ 032 \ (t_{1} - t_{0})^{3}, \\ \tau &= -tg\frac{1}{2}i_{0} tg\frac{1}{2}\pi, \qquad \gamma &= \cot g\frac{1}{2}i_{0} tg\frac{1}{2}\pi \\ T &= \frac{\tau}{\arcsin} \sin \left(\Omega_{0} - \Pi\right) + \frac{\tau^{2}}{\arccos 2''} \sin 2\left(\Omega_{0} - \Pi\right) + \frac{\tau^{3}}{\arcsin 3''} \sin 3\left(\Omega_{0} - \Pi\right) + \cdots \\ \Omega_{1} &= \Omega_{0} + l + T + C \\ [\pi]_{1} &= [\pi]_{0} + l + 2T \\ tg\frac{1}{2}(i_{1} - i_{0}) &= -\frac{\cos \{\Omega_{0} - \Pi + \frac{1}{2}(T + C)\}}{\cos \frac{1}{2}(T + C)} tg\frac{1}{2}\pi. \end{split}$$

# Äquator:

$$\begin{array}{ll} p &= \{+\ 23''\circ 30 + o''\circ 00142\ (t_o-1850)\}\ (t_1-t_o) + o''\circ 000\ 031\ (t_1-t_o)^2,\\ n &= \{+\ 20''\circ 5150 - o''\circ 000\ 8669\ (t_o-1850) -\\ &-\ o''\circ 0000\ 0000\ 048\ (t_o-1850)^2\}\ (t_1-t_o) +\\ &+ \{-\ o''\circ 000\ 4334 - o''\circ 0000\ 0000\ 048\ (t_o-1850)\}\ (t_1-t_o)^2 -\\ &-\ o''\circ 0000\ 0004\ 182\ (t_1-t_o)^3,\\ m &= \{+\ 46''\circ 5931 + o''\circ 002\ 8391\ (t_o-1850) +\\ &+\ o''\circ 0000\ 0000\ 088\ (t_o-1850)^2\}\ (t_1-t_o) +\\ &+ \{+\ o''\circ 001\ 4195 + o''\circ 0000\ 0000\ 088\ (t_o-1850)\}\ (t_1-t_o)^2 +\\ &+\ o''\circ 0000\ 0003\ 657\ (t_1-t_o)^3\\ \mathbf{r}' &=\ \mathbf{tg}\,\frac{1}{2}\,i_0'\,\mathbf{tg}\,\frac{1}{2}\,n \qquad \qquad \mathbf{r}'=\ \mathbf{cotg}\,\frac{1}{2}\,i_0'\,\mathbf{tg}\,\frac{1}{2}\,n,\\ T' &=\ \frac{\mathbf{r}'}{\mathbf{arc}\,\mathbf{1}''}\,\mathbf{cos}\,(\Omega_o'+p) - \frac{\mathbf{r}'^2}{\mathbf{arc}\,\mathbf{2}''}\,\mathbf{sin}\,2(\Omega_o'+p) - \frac{\mathbf{r}'^3}{\mathbf{arc}\,\mathbf{3}''}\,\mathbf{cos}\,3(\Omega_o'+p) +\cdots,\\ C' &=-\ \frac{\mathbf{r}'}{\mathbf{arc}\,\mathbf{1}''}\,\mathbf{cos}\,(\Omega_o'+p) - \frac{\mathbf{r}'^2}{\mathbf{arc}\,\mathbf{2}''}\,\mathbf{sin}\,2(\Omega_o'+p) + \frac{\mathbf{r}'^3}{\mathbf{arc}\,\mathbf{3}''}\,\mathbf{cos}\,3(\Omega_o'+p) +\cdots,\\ \Omega_1' &=\ \Omega_o'+m+T'+C',\\ [\pi]_1' &=\ [\pi]_0'+m+2T',\\ \mathbf{tg}\,\frac{1}{2}\,(i_1'-i_0') &=-\ \frac{\mathbf{sin}\ \{\Omega_o'+p+\frac{1}{2}\,(T'+C')\}}{\mathbf{cos}\,\frac{1}{2}\,(T'+C')}\mathbf{tg}\,\frac{1}{2}\,n. \end{array}$$

Um die für die Ekliptik geltenden, vorstehenden Formeln durch ein Beispiel zu erläutern, werde ich die Elemente des Kometen III 1862, welche pag. 9 mitgetheilt worden sind und für das mittlere Äquinoctium 1862 gelten, auf das mittlere Äquinoctium 2012-0 übertragen; es ist also  $t_0 = 1862$ ,  $t_1 = 2012$ . Weiter ist anzunehmen:

$$\Omega_0 = 137^{\circ} 27' 10'' 02$$
  $[\pi]_0 = 290^{\circ} 12' 47'' 84$   
 $i_0 = 113 34 12 \cdot 24$   $\omega_0 = 152 45 37 \cdot 82$ .

Die Rechnung gestaltet sich nach den Formeln 24) wie folgt:

Es sind demnach die auf die mittlere Ekliptik 2012-0 übertragenen Elemente:

$$\Omega_1 = 139^{\circ}33' 6''27$$
  $[\pi]_1 = 292^{\circ}19' 29''37$   
 $i_1 = 113 33 13.61$   $\omega_1 = 152 46 23.10$ .

Als Beispiel für die Übertragung äquatorealer Elemente nehme ich denselben Kometen vor und benütze die auf pag. 10 mitgetheilten Zahlen, die sich auf den mittlern Äquator 1862-0 beziehen; dieselben sind:

sollen diese Elemente auf den mittlern Äquator des Jahres 2012-0 übertragen werden, so gestaltet sich die Rechnung wie folgt:

$$p = + 3454''8 + 0''7 = + 57' 35''5$$

$$n = + 3007''569 - 0''975 - 0''141 = + 50' 6''453$$

$$m = + 1^{0}55' 9''408 + 3''194 + 0''123 = + 1^{0}55' 12''725,$$

$$\frac{1}{3}i_{0}' 47^{0}48' 46''1 \qquad \tau' \qquad 7.905. 317$$

$$tg \frac{1}{2}i_{0}' 0.042 710 \qquad cos (\Omega_{0}' + p): arc 1'' 5_{n}213 544$$

$$tg \frac{1}{2}n \quad 7.862 607 \qquad -\gamma' \qquad 7_{n}819 897$$

$$(\Omega_{0}' + p) 142^{0}26' 24''7 \qquad -\tau'^{2} \quad 5_{n}810 63$$

$$2(\Omega_{0}' + p) 284 52 49 \qquad sin 2(\Omega_{0}' + p): arc 2'' 4_{n}998 58$$

$$3(\Omega_{0}' + p) 67 19 \qquad -\gamma'^{2} \quad 5_{n}639 79$$

$$cos (\Omega_{0}' + p) 9_{n}899 119 \qquad -\tau'^{3} \quad 3_{n}715 9$$

$$sin 2(\Omega_{0}' + p) 9_{n}985 19 \qquad cos 3(\Omega_{0}' + p): arc 3'' 4.423 5$$

$$cos 3(\Omega_{0}' + p) 9.586 2 \qquad \gamma'^{3} \quad 3.459 7$$

$$T_{1}' - 1314''803 \qquad 2T' - 0^{0}43' 36''744$$

$$T_{2}' + 6.445 \qquad [\pi]_{1}' - [\pi]_{0}' + 1 11 35.98$$

$$T_{3}' - 0.014$$

$$C_{1}' + 1080''042 \qquad \frac{1}{2}(T' + C') \qquad -1 52.0$$

$$C_{2}' + 4.349 \qquad \Omega_{0}' + p + \frac{1}{2}(T' + C') \qquad 142 24 32.7$$

$$C_{3}' + 0.008 - sin \{\Omega_{0}' + p + \frac{1}{2}(T' + C')\} \qquad 9_{n}785 344$$

$$T' - 21' 48''372 \qquad sec \frac{1}{2}(T' + C') \qquad 0.000 000$$

$$C' + 18 \quad 4.399 \qquad tg \frac{1}{2}(i_{1}' - i_{0}') \qquad 7_{n}647 951$$

$$T' + C' - 3 \quad 43.973 \qquad \frac{1}{2}(i_{1}' - i_{0}') \qquad 0^{0}15' 17''009$$

$$\Omega_{1}' - \Omega_{0}' + 1^{0}51' 28''75 \qquad i_{1}' - i_{0}' - 0 30 34.02.$$

Die auf den mittlern Äquator 2012-0 übertragenen Elemente sind demnach:

$$\Omega_1' = 143^{\circ} 20' 17''96$$
  $[\pi]_1' = 311^{\circ} 7' 35''74$   
 $i_1' = 95 6 58 \cdot 20$   $\omega_1' = 167 47 17 \cdot 78$ .

Man kann sich durch Benützung der Formeln 2) (pag. 9) leicht überzeugen, dass die obigen, auf 2012-0 bezogenen ekliptikalen Elemente bei Benützung des Werthes  $\varepsilon = 23^{\circ}26'$  14"70 auf die eben ermittelten äquatorealen Elemente führen.

Hat man eine genäherte Kenntnis der durch die Präcession bewirkten jährlichen Änderungen der Elemente  $\Omega$ , i oder  $\Omega'$ , i', welche beziehungsweise durch  $\frac{d\Omega}{dt}$ ,  $\frac{di}{dt}$ ,  $\frac{d\Omega'}{dt}$ ,  $\frac{di'}{dt}$  bezeichnet werden sollen, so wird man, falls man sich auf die Glieder zweiter Ordnung inclusive beschränken will, viel einfacher rechnen. Man kann sich nämlich die vorgelegten Functionen nach Potenzen der Zeit entwickelt denken, so dass dieselben die allgemeine Form haben:

$$f = F + t \frac{df}{dt} + \frac{t^2}{2} \frac{d^2f}{dt^2} + \cdots$$

Rechnet man nun die Zeit t von einer Epoche, die in der Mitte zwischen  $t_0$  und  $t_1$  liegt, und bezeichnet  $\frac{1}{2}(t_1 - t_0)$  mit t, so wird man für die Epochen  $t_0$  und  $t_1$  die Werthe:

 $f_0 = F - t \frac{df}{dt} + \frac{t^2}{2} \frac{d^3f}{dt^2} - \cdots$   $f_1 = F + t \frac{df}{dt} + \frac{t^2}{2} \frac{d^3f}{dt^2} - \cdots$ 

haben, deren Subtraction, wenn man die Glieder dritter Ordnung fortlässt, ergibt:

$$f_1 - f_0 = (t_1 - t_0) \frac{df}{dt}.$$

Der Differentialquotient  $\frac{df}{dt}$  wird sich für jedes der Elemente mit Hilfe der obigen Formeln leicht berechnen lassen, wenn die für die Mitte der Zeit geltenden Elemente genähert bekannt sind; bezeichnet man die letzteren beziehungsweise durch  $\Omega_m$ ,  $i_m$ ,  $\Omega_{m'}$  und  $i_{m'}$ , so erhält man:

#### Ekliptik:

$$\Pi = 173^{\circ} \text{ o' } 12'' + 32''869 \left[ \frac{t_{1} + t_{0}}{2} - 1850 \right] 
\pi = \left\{ + 0''47950 - 0''0000 0650 \left[ \frac{t_{1} + t_{0}}{2} - 1850 \right] \right\} (t_{1} - t_{0}) 
l = \left\{ + 50''23465 + 0''0002 2580 \left[ \frac{t_{1} + t_{0}}{2} - 1850 \right] \right\} (t_{1} - t_{0}) 
\Omega_{1} = \Omega_{0} + l + \cot \theta i_{m} \pi \sin (\Omega_{m} - \Pi) 
[\pi]_{1} = [\pi]_{0} + l - \tan \theta i_{m} \pi \sin (\Omega_{m} - \Pi) 
i_{1} = i_{0} - \pi \cos (\Omega_{m} - \Pi).$$
26)

### Äquator:

$$m = \left\{ + 46''05931 + 0''0002 \, 8391 \left[ \frac{t_1 + t_0}{2} - 1850 \right] \right\} (t_1 - t_0)$$

$$n = \left\{ + 20''05150 - 0''0000 \, 8669 \left[ \frac{t_1 + t_0}{2} - 1850 \right] \right\} (t_1 - t_0)$$

$$\Omega_1' = \Omega_0' + m - \cot g \, \vec{i}_m \, n \cos \Omega'_m$$

$$[\pi]_1' = [\pi]_0' + m + \tan \frac{1}{2} \vec{i}_m \, n \cos \Omega'_m$$

$$\vec{i}_1' = \vec{i}_0' - n \sin \Omega'_m.$$

Zur Erläuterung der eben angeführten Näherungsformeln soll nach denselben die früher bis auf Grössen dritter Ordnung inclusive ausgeführte Übertragung der Elemente des Kometen III 1862 vom Äquinoctium 1862 o auf 2012 o vorgenommen werden. Es seien die genähert bekannten jährlichen Änderungen des Knotens und der Neigung beziehungsweise + 50"375 und — 0"391, demnach für die Ekliptik:

Die Übereinstimmung mit den Resultaten der Rechnung nach den strengen Formeln ist innerhalb der gesetzten Genauigkeitsgrenzen vollständig.

Die Übertragung der äquatorealen Elemente stellt sich wie folgt:

$$d\Omega': dt = + 44"591 
\Omega'_{m} = 142^{\circ}24' 33"5 
n = + 3006"594 
\cos \Omega'_{m} 9_{n}898 939 
n 3.478 075 
- \sin \Omega'_{m} 9_{n}785 342 
i'_{1} - i'_{0} - 30' 34"07 
- \cot gi'_{m} 8.973 199 
n \cos \Omega'_{m} 3_{n}377 014 
\tag{\pi}_{1} i'_{m} \cos \Omega \cos \Omega'_{m} 3_{n}377 014 
\tag{\pi}_{1} i'_{m} \cos \Omega \$$

In diesem Beispiele treten bereits die Glieder dritter Ordnung etwas merklich hervor, so dass diese Näherungsresultate in den Bruchtheilen der Bogensekunde von den strengen Werthen abweichen.

Es kann wohl noch erwünscht sein, die in den Elementen durch die Präcession bewirkten Änderungen nach Potenzen der Zeit unmittelbar entwickelt zu erhalten; die hierfür nöthigen Formeln werden sich ergeben, wenn man die in 24) und 25) (pag. 206) aufgestellten Ausdrücke nach Potenzen der Zeit auflöst. Setzt man zunächst:

$$l = \lambda_1(t_1 - t_0) + \lambda_2(t_1 - t_0)^2 + \lambda_3(t_1 - t_0)^3$$

$$\pi = s_1(t_1 - t_0) + s_2(t_1 - t_0)^2 + s_3(t_1 - t_0)^3$$

$$II = II_0 + S_1(t_1 - t_0) + S_2(t_1 - t_0)^2,$$

in welchen Ausdrücken die eingeführten Coëfficienten im Allgemeinen selbst noch Functionen von (/o-1850) sein werden und bezeichnet der Übersichtlichkeit halber:

so wird man ohne erhebliche Schwierigkeit finden für die

#### Ekliptik:

$$\Pi_{0} = 173^{\circ} \text{ o' } 12'' + 32''869 (t_{0} - 1850) + 0''0000 087 (t_{0} - 1850)^{2} 
A_{0} = +50''23465 + 0''0002 2580(t_{0} - 1850) + 0''0000 0000 093(t_{0} - 1850)^{2} 
A_{1} = +0''47950 - 0''0000 0650 (t_{0} - 1850) + 0''0000 0000 000 (t_{0} - 1850)^{2} 
B_{0} = +0''0001 1290 + 0''0000 0000 093 (t_{0} - 1850) 
B_{1} = +0''0000 0325 - 0''0000 0000 000 (t_{0} - 1850) 
B_{2} = +0''0000 2019 - 0''0000 0000 021 (t_{0} - 1850) 
B_{3} = +0''0000 0028 - 0''0000 0000 001 (t_{0} - 1850)$$

$$C_{0} = + o'' \cos \cos \cos 32 \quad , \quad C_{4} = + o'' \cos \cos \cos \cos 2$$

$$C_{1} = + o'' \cos \cos \cos \cos 56 \quad , \quad C_{5} = + o'' \cos \cos \cos \cos 6$$

$$C_{2} = + o'' \cos \cos \cos \cos 66 \quad , \quad D_{1} = + o'' \cos \cos \cos \cos 6$$

$$C_{3} = + o'' \cos \cos \cos \cos 66 \quad , \quad D_{1} = + o'' \cos \cos \cos \cos 6$$

$$C_{3} = + o'' \cos \cos \cos \cos 66 \quad , \quad D_{2} = + o'' \cos \cos \cos \cos 6$$

$$C_{3} = + o'' \cos \cos \cos \cos 66 \quad , \quad D_{2} = + o'' \cos \cos \cos \cos 6$$

$$C_{3} = + o'' \cos \cos \cos \cos 66 \quad , \quad D_{2} = + o'' \cos \cos \cos \cos 6$$

$$C_{3} = + o'' \cos \cos \cos \cos 66 \quad , \quad D_{2} = + o'' \cos \cos \cos \cos 6$$

$$C_{3} = + o'' \cos \cos \cos \cos \cos 66 \quad , \quad D_{2} = + o'' \cos \cos \cos \cos 6$$

$$C_{3} = + o'' \cos \cos \cos \cos \cos 66 \quad , \quad D_{2} = + o'' \cos \cos \cos 66 \quad , \quad D_{2} = + o'' \cos \cos 66 \quad , \quad D_{2} = + o'' \cos 676 \quad , \quad D_{2} = + o' \cos 676 \quad , \quad D_{2} = + o' \cos 676 \quad , \quad D_{2} = + o' \cos 676 \quad , \quad D_{2} = + o' \cos 676 \quad , \quad D_{2} = + o' \cos 676 \quad , \quad D_{2} = + o' \cos 67$$

Für den Äquator wird man ganz analoge Ausdrücke erhalten, wenn man von der schon mehrfach benützten Buchstabenversetzung (vergl. 18) pag. 204) Gebrauch macht; dieselben sind:

## Äquator:

```
A_{0}' = + 46''05931 + 0''0002 8391 (t_{0} - 1850) + 0''0000 0000 088 (t_{0} - 1850)^{2}
A_{1}' = + 20''05150 - 0''0000 8669 (t_{0} - 1850) - 0''0000 0000 048 (t_{0} - 1850)^{2}
B_{0}' = + 0''0001 4195 + 0''0000 0000 088 (t_{0} - 1850)
B_{1}' = + 0''0000 4334 + 0''0000 0000 048 (t_{0} - 1850)
B_{2}' = + 0''0002 3880 + 0''0000 0000 412 (t_{0} - 1850)
B_{3}' = + 0''0004 8731 - 0''0000 0000 421 (t_{0} - 1850)
C_{0}' = + 0''0000 0003 657 , C_{4}' = + 0''0000 0010 882
C_{1}' = + 0''0000 0015 101 , C_{5}' = + 0''0000 0015 579
C_{2}' = + 0''0000 0000 183 , D_{1}' = + 0''0000 0016 680
C_{3}' = + 0''0000 0000 211 , D_{2}' = + 0''0000 0003 158;
```

$$\begin{split} \Omega_{1}' &= \Omega_{0}' + (t_{1} - t_{0}) \left\{ A_{0}' - A_{1}' \cot g i_{0}' \cos \Omega_{0}' \right\} + \\ &+ (t_{1} - t_{0})^{2} \left\{ B_{0}' + B_{1}' \cot g i_{0}' \cos \Omega_{0}' + B_{2}' \cot g i_{0}' \sin \Omega_{0}' - \\ &- B_{3}' \frac{1 + \cos i_{0}'^{2}}{\sin i_{0}'^{2}} \sin 2\Omega_{0}' \right\} + \\ &+ (t_{1} - t_{0})^{3} \left\{ C_{0}' + C_{1}' \cot g i_{0}' \cos \Omega_{0}' - C_{2}' \cot g i_{0}' \sin \Omega_{0}' + \\ &+ C_{3}' \frac{1 + \cos i_{0}'^{2}}{\sin i_{0}'^{2}} \sin 2\Omega_{0}' - C_{4}' \frac{1 + \cos i_{0}'^{2}}{\sin i_{0}'^{2}} \cos 2\Omega_{0}' + \\ &+ C_{5}' \frac{(3 + \cos i_{0}'^{2})\cos i_{0}'}{\sin i_{0}'^{3}} \cos 3\Omega_{0}' \right\}, \\ [\pi]_{1}' &= [\pi]_{0}' + (t_{1} - t_{0}) \left\{ A_{0}' + A_{1}' \cot \frac{1}{2} \frac{1}{2} i_{0}' \cos \Omega_{0}' - B_{2}' \cot \frac{1}{2} \frac{1}{2} i_{0}' \sin \Omega_{0}' - \\ &- B_{3}' \cot \frac{1}{2} \frac{1}{2} i_{0}' \cos \Omega_{0}' - B_{2}' \cot \frac{1}{2} \frac{1}{2} i_{0}' \sin \Omega_{0}' - \\ &- B_{3}' \cot \frac{1}{2} \frac{1}{2} i_{0}' \cos \Omega_{0}' + C_{2}' \cot \frac{1}{2} \frac{1}{2} i_{0}' \sin \Omega_{0}' + \\ &+ (t_{1} - t_{0})^{3} \left\{ C_{0}' - C_{1}' \cot \frac{1}{2} \frac{1}{2} i_{0}' \cos \Omega_{0}' + C_{2}' \cot \frac{1}{2} \frac{1}{2} i_{0}' \sin \Omega_{0}' + \\ &+ C_{3}' \cot \frac{1}{2} \frac{1}{2} i_{0}'^{2} \cos 3\Omega_{0}' \right\}, \\ i_{1}' &= i_{0}' + (t_{1} - t_{0}) \left\{ -A_{1}' \sin \Omega_{0}' + B_{2}' \cos \Omega_{0}' + B_{3}' 2 \cot g i_{0}' \cos \Omega_{0}'^{2} \right\} + \\ &+ (t_{1} - t_{0})^{2} \left\{ B_{1}' \sin \Omega_{0}' - B_{2}' \cos \Omega_{0}' + B_{3}' 2 \cot g i_{0}' \cos \Omega_{0}'^{2} \right\} + \\ &+ (t_{1} - t_{0})^{3} \left\{ D_{1}' \sin \Omega_{0}' + C_{2}' \cos \Omega_{0}' - C_{3}' 2 \cot g i_{0}' \cos \Omega_{0}'^{2} \right\}. \end{split}$$

Wendet man diese Formeln auf die Elemente des Kometen III. 1862 an, für welche die auf pag. 207 und 208 durchgeführten Beispiele gelten, so findet man:

```
\Omega_{1} = 137^{\circ} 27' 10'' 02 + 50'' 3593 (t_{1} - 1862) + 0'' 0001 046 (t_{1} - 1862)^{2} + 0'' 0000 0000 03 (t_{1} - 1862)^{3}
[\pi]_{1} = 290^{\circ} 12' 47'' 84 + 50'' 6642 (t_{1} - 1862) + 0'' 0000 844 (t_{1} - 1862)^{2} - 0'' 0000 0000 00 (t_{1} - 1862)^{3}
i_{1} = 113^{\circ} 34' 12'' 24 - 0'' 3895 (t_{1} - 1862) - 0'' 0000 092 (t_{1} - 1862)^{2} + 0'' 0000 0000 06 (t_{1} - 1862)^{3}
\Omega_{1}' = 141^{\circ} 28' 49'' 21 + 44'' 5175 (t_{1} - 1862) + 0'' 0004 920 (t_{1} - 1862)^{2} + 0'' 0000 0001 93 (t_{1} - 1862)^{3}
[\pi]_{1}' = 309^{\circ} 55' 59'' 76 + 28'' 7542 (t_{1} - 1862) - 0'' 0007 810 (t_{1} - 1862)^{2} + 0'' 0000 0012 68 (t_{1} - 1862)^{3}
i_{1}' = 95^{\circ} 37' 32'' 22 - 12'' 4871 (t_{1} - 1862) + 0'' 0017 199 (t_{1} - 1862)^{2} + 0'' 0000 0010 46 (t_{1} - 1862)^{3}.
```

Die oben entwickelten Transformationen der beiden ersten Gleichungen in 16) und 17) (pag. 204) können in jenen Fällen misslich werden, wo i, beziehungsweise i', sehr nahe an oo oder 1800 ist, da dann eines der Producte tg ¼ itg ¼ π oder cotg i tg i  $\pi$  oder der analogen für den Äquator geltenden der Forderung der Kleinheit nicht genügt. Man kann in solchen Fällen sich der strengen Formeln 16) und 17) (pag. 204) bedienen oder die Elemente auf die andere Fundamentalebene übertragen, welche diesem Nachtheile nicht unterworfen sein wird, für die letztere die durch die Präcession bewirkten Änderungen ermitteln und nach Anbringung derselben wieder auf die ursprüngliche Fundamentalebene zurückkehren; doch wird man kaum jemals nöthig haben, von dieser Abänderung Gebrauch zu machen, weil man mit Berücksichtigung der Glieder dritter Ordnung selbst für entfernte Epochen und bei ungünstigen Verhältnissen eine grosse Genauigkeit erreicht und allenfalls mit Fractionirung des Zeitintervalles sich behelfen kann. Schliesslich wäre noch zu bemerken, dass man, wenn eine Übertragung der Elemente auf sehr entfernte Epochen (über tausend Jahre) auszuführen ist, im Allgemeinen genauere Resultate durch die für die Ekliptik geltenden Formeln erreichen wird, da in diesen die Glieder

höherer Ordnung aus leicht begreiflichen Gründen weniger merkbar sind, als in jenen, die für den Äquator Anwendung finden.

Um den Einfluss der Präcession auf den Ort eines Himmelskörpers zu bestimmen, wird es sich empfehlen, zunächst die strengen Formeln zu entwickeln und dann aus denselben die Näherungsausdrücke, mit denen man in den meisten Fällen ausreicht, abzuleiten. Die strengen Formeln wird man in der Regel anwenden müssen, sobald der Übergang auf sehr entfernte Äquinoctien ausgeführt werden soll, doch wird deren Benützung in jenen Fällen, wo der Ort nahe dem Pole liegt, selbst bei mässigen Zwischenzeiten nothwendig werden. Vorerst sollen dieselben für die Änderungen der ekliptikalen Coordinaten entwickelt werden; eine einfache Buchstabenvertauschung, nach 18) (pag. 204) durchgeführt, wird sofort ohne Mühe die für den Äquator geltenden Ausdrücke finden lassen.

Legt man ein Coordinatensystem so, dass seine XY-Ebene mit der mittleren Ekliptik der Epoche  $t_0$  zusammenfällt und seine positive X-Achse durch einen Punkt geht, dessen Länge gleich  $\Pi$  ist, so werden die rechtwinkligen Coordinaten eines auf der mit der Einheit als Radius beschrieben gedachten Himmelskugel gelegenen Punktes, für welchen die Länge  $\lambda_0$  und die Breite  $\beta_0$  gilt, bestimmt sein durch:

$$\begin{array}{ll} x_{\rm o} = \cos \beta_{\rm o} \cos (\lambda_{\rm o} - \Pi) \\ y_{\rm o} = \cos \beta_{\rm o} \sin (\lambda_{\rm o} - \Pi) \\ z_{\rm o} = \sin \beta_{\rm o} \, . \end{array} \right\} \quad {\rm 30})$$

 $\Pi$  wird die Länge des aufsteigenden Knotens der mittleren Ekliptik zur Zeit  $t_1$  in jener der Epoche  $t_0$  bezeichnen,  $\pi$  die gegenseitige Neigung darstellen. Bezeichnet man aber die rechtwinkligen Coordinaten desselben Punktes in Bezug auf die Ekliptik, die zur Zeit  $t_1$  gehört, mit  $x_1$ ,  $y_1$  und  $z_1$ , so werden, wenn die neue X-Achse in dem aufsteigenden Knoten belassen wird, zwischen den rechtwinkligen Coordinaten offenbar die Relationen:

$$x_1 = x_0$$

$$y_1 = y_0 \cos \pi + z_0 \sin \pi$$

$$z_1 = -y_0 \sin \pi + z_0 \cos \pi$$

bestehen; nennt man die Länge und Breite des Punktes in Bezug auf die neue Ekliptik  $\lambda_1$  und  $\beta_1$ , so wird sein:

$$x_1 = \cos \beta_1 \cos (\lambda_1 - \Pi - l)$$
  

$$y_1 = \cos \beta_1 \sin (\lambda_1 - \Pi - l)$$
  

$$x_1 = \sin \beta_1;$$

man hat daher als Relation zwischen den polaren Coordinaten die Ausdrücke:



für welche auch geschrieben werden kann:

Um für die Rechnung bequemere Ausdrücke zu erhalten, wird es sich empfehlen, Transformationen vorzunehmen, welche auf die Differenzen der Werthe  $\lambda_1$  und  $\beta_1$  gegen  $\lambda_0$  und  $\beta_0$  hinführen, da diese im Allgemeinen selbst für dem Pole sehr nahe Sterne mässige Bogen sind. Zu diesem Ende multiplicire man die erste Gleichung mit  $\cos{(\lambda_0-II)}$ , die zweite mit  $\sin{(\lambda_0-II)}$  und bilde deren Summe, ferner die erste Gleichung mit  $-\sin{(\lambda_0-II)}$ , die zweite mit  $\cos{(\lambda_0-II)}$  addire und setze der Kürze halber:

$$q = \sin \pi \{ \operatorname{tg} \beta_{0} - \sin (\lambda_{0} - \Pi) \operatorname{tg} \frac{1}{2} \pi \}, \qquad 33$$

dann erhält man die Relationen:

$$\begin{array}{l} \cos\beta_{1}\cos\left(\lambda_{1}-\lambda_{o}-l\right) \;=\; \cos\beta_{o}+q\cos\beta_{o}\sin\left(\lambda_{o}-II\right) \\ \cos\beta_{1}\sin\left(\lambda_{1}-\lambda_{o}-l\right) \;=\; q\cos\beta_{o}\cos\left(\lambda_{o}-II\right), \end{array} \right\} \quad 34) \end{array}$$

deren Division ergibt:

$$tg(\lambda_1 - \lambda_0 - l) = tgL = \frac{q\cos(\lambda_0 - H)}{1 + q\sin(\lambda_0 - H)};$$
 35)

sonach ist:

$$\lambda_1 = \lambda_0 + l + L. \tag{36}$$

Es wird wohl kaum je ein Zweifel darüber entstehen, in welchem Quadranten man L, einen in der Regel nur mässigen Bogen, zu nehmen habe, doch zeigen die Gleichungen 34), dass der Sinus von L das Zeichen des Zählers in 35) und der Cosinus das Zeichen des Nenners erhält. Um für  $(\beta_1 - \beta_0)$  bequeme Ausdrücke zu erhalten, werden sich die folgenden Transformationen empfehlen, die übrigens einfacher durch die Anwendung der Napier'schen Gleichungen auf das diesbezügliche sphärische Dreieck erhalten würden. Multiplicirt man die erste der Gleichungen 34) mit  $\cos \frac{1}{4}L$ , die zweite mit  $\sin \frac{1}{4}L$ , so findet sich nach deren Addition:

$$\cos \beta_1 = \cos \beta_0 + q \cos \beta_0 \frac{\sin (\lambda_0 - H + \frac{1}{2}L)}{\cos \frac{1}{2}L},$$

oder:

$$2\sin\frac{1}{2}(\beta_1+\beta_0)\sin\frac{1}{2}(\beta_1-\beta_0) = -q\cos\beta_0\frac{\sin(\lambda_0-H+\frac{1}{2}L)}{\cos\frac{1}{2}L}.$$
 37)

Die dritte Gleichung in 32) (pag. 214) ergibt aber:

$$2\sin\frac{1}{2}(\beta_1 + \beta_0)\cos\frac{1}{2}(\beta_1 - \beta_0) = q\cos\beta_0\cos\frac{1}{2}\pi$$

welcher Ausdruck in 37) dividirt, sofort die Relation:

$$\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}}(\beta_{1} - \beta_{0}) = -\frac{\sin(\lambda_{0} - H + \frac{1}{2}L)}{\cos\frac{1}{2}L}\operatorname{tg}_{\frac{1}{2}}\pi, \quad 38)$$

finden lässt.

Trägt man somit die für die strenge Bestimmung der Präcession in Länge und Breite erforderlichen Ausdrücke zusammen, so hat man das folgende Formelsystem, dem die für die numerischen Berechnungen nothwendigen Coëfficienten beigefügt wurden:

$$\begin{split} II &= 173^{\circ} \text{ o' } 12'' + 32''869 (t_{0} - 1850) + 0''000 087 (t_{0} - 1850)^{2} + \\ &+ \{-8''683 - 0''000 026 (t_{0} - 1850)\} (t_{1} - t_{0}) + 0''000 011 (t_{1} - t_{0})^{2} \\ \pi &= \{+0''47950 - 0''0000 0650 (t_{0} - 1850) + \\ &+ 0''0000 0000 000 (t_{0} - 1850)^{2}\} (t_{1} - t_{0}) + \\ &+ \{-0''0000 0325 + 0''0000 0000 000 (t_{0} - 1850)\} (t_{1} - t_{0})^{2} - \\ &- 0''0000 0000 014 (t_{1} - t_{0})^{3} \\ l &= \{+50''23465 + 0''0002 2580 (t_{0} - 1850) + \\ &+ 0''0000 0000 093 (t_{0} - 1850)^{2}\} (t_{1} - t_{0}) + \\ &+ \{+0''0001 1290 + 0''0000 0000 093 (t_{0} - 1850)\} (t_{1} - t_{0})^{2} + \\ &+ 0''0000 0000 032 (t_{1} - t_{0})^{3} \\ q &= \sin \pi \{ \operatorname{tg} \beta_{0} - \sin (\lambda_{0} - II) \operatorname{tg} \frac{1}{2} \pi \} \\ \operatorname{tg} L &= \frac{q \cos (\lambda_{0} - II)}{1 + q \sin (\lambda_{0} - II)}, \qquad \lambda_{1} = \lambda_{0} + l + L \\ \operatorname{tg} \frac{1}{2} (\beta_{1} - \beta_{0}) &= -\frac{\sin (\lambda_{0} - II + \frac{1}{2} L)}{\cos \frac{1}{2} L} \operatorname{tg} \frac{1}{2} \pi. \end{split}$$

Die vorstehenden Formeln sollen durch ein dem Polarstern entlehntes Beispiel erläutert werden. Es sei:

$$\lambda_{\rm o} = 86^{\rm o} \, 55' \, 50'' 41, \qquad \beta_{\rm o} = + \, 66^{\rm o} \, 5' \, 15'' 33,$$

welche Angaben auf die mittlere Ekliptik 1883  $\circ = t_0$  bezogen gedacht sind; man habe diesen Ort auf die mittlere Ekliptik 1755  $\circ = t_1$  zu übertragen. Es ist sonach:

Für den Äquator erhält man sofort mit Berücksichtigung der Buchstabenversetzung (18) pag. 204), wenn überdies statt  $\lambda$  und  $\beta$  beziehungsweise  $\alpha$  und  $\delta$  geschrieben wird:

$$p = \{+23'' \circ 30 + 0'' \circ 000 \ 142 \ (t_0 - 1850)\} \ (t_1 - t_0) + 0'' \circ 000 \ 031 \ (t_1 - t_0)^2$$

$$n = \{+20'' \circ 5150 - 0'' \circ 0000 \ 8669 \ (t_0 - 1850) - 0'' \circ 0000 \ 0000 \ 048 \ (t_0 - 1850)\} \ (t_1 - t_0)^4 + (-0'' \circ 0000 \ 4334 - 0'' \circ 0000 \ 0000 \ 048 \ (t_0 - 1850)\} \ (t_1 - t_0)^2 - 0'' \circ 0000 \ 0004 \ 182 \ (t_1 - t_0)^3$$

$$m = \{+46'' \circ 5931 + 0'' \circ 0002 \ 8391 \ (t_0 - 1850) + (t_1 - t_0)^4 + (0'' \circ 0000 \ 0000 \ 088 \ (t_0 - 1850)\} \ (t_1 - t_0)^2 + (0'' \circ 0000 \ 0003 \ 657 \ (t_1 - t_0)^3$$

$$q' = \sin n \ \{ tg \delta_0 + \cos (\alpha_0 + p) \ tg \frac{1}{2} n \}^* \}$$

$$tg L' = \frac{q' \sin (\alpha_0 + p)}{1 - q' \cos (\alpha_0 + p)}, \quad \alpha_1 = \alpha_0 + m + L'$$

$$tg \frac{1}{2} (\delta_1 - \delta_0) = \frac{\cos (\alpha_0 + p + \frac{1}{2} L')}{\cos \frac{1}{2} L'} \ tg \frac{1}{2} n.$$

Die auf den mittleren Äquator 1883-0 bezogenen Coordinaten des Polarsternes:

$$a_0 = 18^{\circ} 57' 58''18, \quad \delta_0 = +88^{\circ} 41' 5''90,$$

seien auf den mittlern Äquator 1755-0 zu übertragen. Man wird finden:

$$t_{0} - 1850 = + 33 , t_{1} - t_{0} = - 128$$

$$p = - 49' 8''5 + 0''5 = - 49' 8''0$$

$$n = - 42' 46''226 - 0''710 + 0''088 = - 42' 46''848$$

$$m = - 1^{0} 38' 16''791 + 2''326 - 0''077 = - 1^{0} 38' 14''542$$

$$\alpha_{0} + p \quad 18^{0} 8' 50''2 \qquad q' \sin(\alpha_{0} + p) \quad 9_{n}227 420$$

$$\sin(\alpha_{0} + p) \quad 9 \cdot 493' 403 \qquad L' \quad - 6^{0} 21' 29''01$$

$$\cos(\alpha_{0} + p) \quad 9 \cdot 977 842 \qquad \frac{1}{2}L' \quad - 3 \quad 10 \quad 44 \cdot 5$$

$$tg \frac{1}{2}n \cos(\alpha_{0} + p) \quad 7_{n}771 \quad 793 \qquad \cos(\alpha_{0} + p + \frac{1}{2}L') \quad 9 \cdot 985 \quad 008$$

$$tg \delta_{0} \quad 1 \cdot 639 \quad 112 \qquad \qquad \sec \frac{1}{2}L' \quad 0 \cdot 000 \quad 668$$

$$Add. \quad 9 \cdot 999 \quad 941 \qquad tg \frac{1}{2}(\delta_{1} - \delta_{0}) \quad 7_{n}779 \quad 627$$

$$tg \delta_{0} + tg \frac{1}{2}n \cos(\alpha_{0} + p) \quad 1 \cdot 639 \quad 053 \qquad \qquad \frac{1}{2}(\delta_{1} - \delta_{0}) \quad - 20' 41''79$$

$$\sin n \quad 8_{n}094 \quad 964 \qquad \qquad \delta_{1} - \delta_{0} \quad - 41 \quad 23 \cdot 58$$

$$q' \quad 9_{n}734 \quad 017 \qquad \qquad \alpha_{1} \quad 10^{0} \quad 58' \quad 14''63$$

$$q' \cos(\alpha_{0} + p) \quad 9_{n}711 \quad 859 \qquad \qquad \delta_{1} + 87 \quad 59 \quad 42 \cdot 32.$$

$$1 - q' \cos(\alpha_{0} + p) \quad 0 \cdot 180 \quad 430$$

Wie man sieht, sind die durch die Präcession in diesem Falle bewirkten Änderungen so bedeutend, dass man eigentlich die Rechnung siebenstellig durchführen müsste, um die Hunderttheile der Bogensekunde, besonders in  $\alpha_1$ , zu verbürgen;

<sup>\*)</sup> Über die Berücksichtigung der Eigenbewegung vergl. Formel 46) pag. 219.

bei einer Lage in der Nähe des Poles hat aber eine merkliche Unsicherheit in der Rectascension eine geringe Bedeutung, da dieselbe mit  $\cos \delta$  multiplicirt werden muss, um sie auf diejenige im grössten Kreise, das ist auf den thatsächlichen Fehler, zu reduciren.

Hat man Übertragungen auf sehr entfernte Epochen (über tausend Jahre) auszuführen, so wird man, da in den für die Ekliptik geltenden Grössen die Glieder dritter und höherer Ordnung wesentlich kleiner sind als in jenen für den Äquator, im Allgemeinen genauere Resultate erhalten, wenn man das erste Formelsystem 39) (pag. 215) anwendet; man wird also für die Zeit  $t_0$  aus den äquatorealen Coordinaten die ekliptikalen ableiten, letztere auf  $t_1$  übertragen und mit der für  $t_1$  geltenden Schiefe auf die ersteren zurückkehren oder auch nach den strengen Formeln (vergl. pag. 196):

$$\begin{split} \operatorname{tg} \, \tfrac{1}{2}(p-q) &= \frac{\cos\left(\varepsilon_{\operatorname{o}'} + \tfrac{1}{2}\,\varDelta\varepsilon\right)}{\cos\frac{1}{2}\,\varDelta\varepsilon} \, \operatorname{tg} \, \tfrac{1}{2}\, \mathcal{I} \\ \operatorname{tg} \, \tfrac{1}{2}(p+q) &= \frac{-\sin\frac{1}{2}\,\varDelta\varepsilon}{\sin\left(\varepsilon_{\operatorname{o}'} + \tfrac{1}{2}\,\varDelta\varepsilon\right)} \, \operatorname{cotg} \, \tfrac{1}{2}\, \mathcal{I} \\ \operatorname{tg} \, \tfrac{1}{2}\, n &= \frac{\sin\frac{1}{2}\,(p-q)}{\cos\frac{1}{2}\,(p+q)} \, \operatorname{tg} \left(\varepsilon_{\operatorname{o}'} + \tfrac{1}{2}\,\varDelta\varepsilon\right) \\ m &= p-q-a, \end{split}$$

die Grössen m, n und p aus den Präcessionswerthen, die für die Ekliptik gelten, ermitteln.

Bei derartigen Transformationen, die man bei Bahnbestimmungen wohl nur gelegentlich der Reduction der Vergleichsterne, also für den Äquator auszuführen haben wird, bedarf die Berücksichtigung der Eigenbewegung der Sterne einer besonderen Aufmerksamkeit; man sieht ein, dass man dieselbe leicht in Rechnung ziehen kann, wenn man statt  $\alpha_0$  und  $\delta_0$  die durch die Eigenbewegung veränderten Coordinaten in die obigen Formeln einführt. Bezeichnet man mit  $\Delta\alpha_0$  und  $\Delta\delta_0$  den auf den mittlern Äquator  $t_0$  bezogenen Betrag der Eigenbewegung in Rectascension und Declination in dem Zeitraume  $(t_1-t_0)$ , so wird man in den Formeln 40) (pag. 216)  $\alpha_0$  und  $\delta_0$  durch die Grössen  $(\alpha_0+\Delta\alpha_0)$  und  $(\delta_0+\Delta\delta_0)$  zu ersetzen haben, um sofort die mit Rücksicht auf Eigenbewegung geltenden Coordinaten für den mittlern Äquator zur Zeit  $t_1$  zu erhalten; die Bestimmung der Beträge  $\Delta\alpha_0$  und  $\Delta\delta_0$  bedarf aber einiger Vorsicht, sobald die Sterne nicht weit vom Pole stehen. Bezeichnet man die jährliche Eigenbewegung in Rectascension und Declination für die Epoche  $t_0$  beziehungsweise mit:

$$\mu$$
 und  $\mu'$ ,

und setzt, wie man dies im Allgemeinen zu thun gezwungen ist, die Bewegung des Sternes als gleichförmig im grössten Kreise sich vollziehend voraus, so wird der Winkel  $G_0$ , den dieser grösste Kreis mit dem Parallel bildet und die jährliche Bewegung in dem ersteren  $\frac{du}{dt}$  bestimmt sein durch:

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

wobei man den Quadranten von  $G_0$  so bestimmen kann, dass  $\frac{du}{dt}$  stets positiv wird. Betrachtet man nun das sphärische Dreieck zwischen dem Pole des Äquators, der zur Zeit  $t_0$  stattfindet, dem auf denselben Äquator bezogenen und dem durch die Eigenbewegung geänderten Orte, so wird in diesem Dreiecke der Winkel am Pole  $\Delta a_0$ , am ungeänderten Orte  $90^{\circ} - G_0$ , an dem durch die Eigenbewegung bedingten Orte  $90^{\circ} + G_1$  sein, wenn man den mit  $G_0$  analogen Winkel mit  $G_1$  bezeichnet; die gegenüberliegenden Seiten werden beziehungsweise  $\Delta u$ ,  $90^{\circ} - \delta_0 - \Delta \delta_0$  und  $90^{\circ} - \delta_0$  sein. Es stellt sich daher vorerst die Aufgabe,  $\Delta a_0$  und  $\Delta \delta_0$  aus  $G_0$ ,  $\Delta u = \frac{du}{dt} (t_1 - t_0)$  und der bekannten Coordinate  $\delta_0$  zu bestimmen; die Grundformeln der sphärischen Trigonometrie auf dieses Dreieck angewandt, lassen leicht finden:

$$\cos (\delta_{o} + \Delta \delta_{o}) \sin \Delta \alpha_{o} = \cos G_{o} \sin (\Delta u)$$

$$\cos (\delta_{o} + \Delta \delta_{o}) \cos \Delta \alpha_{o} = \cos \delta_{o} \cos (\Delta u) - \sin \delta_{o} \sin G_{o} \sin (\Delta u)$$

$$\cos (\delta_{o} + \Delta \delta_{o}) \cos G_{1} = \cos \delta_{o} \cos G_{o}$$

$$\cos (\delta_{o} + \Delta \delta_{o}) \sin G_{1} = \cos \delta_{o} \sin G_{o} \cos (\Delta u) - \sin \delta_{o} \sin (\Delta u)$$

$$\sin (\delta_{o} + \Delta \delta_{o}) = \sin \delta_{o} \cos (\Delta u) + \cos \delta_{o} \sin G_{o} \sin (\Delta u).$$

Die Division der beiden ersten Gleichungen ergibt:

$$\operatorname{tg} \Delta \alpha_{0} = \frac{\cos G_{0} \sec \delta_{0} \operatorname{tg} (\Delta u)}{1 - \sin G_{0} \operatorname{tg} \delta_{0} \operatorname{tg} (\Delta u)}; \qquad 43)$$

aus den letzten drei Gleichungen, die vollkommen so gebaut sind wie die Gleichungen 31) (pag. 213), erhält man sofort die Resultate, wenn man in den Gleichungen 35), 36) und 38) (pag. 214) schreibt:

statt 
$$\beta: \delta_{0} + \Delta \delta_{0}$$
 statt  $\pi: -\Delta u$ 
 $,, \quad (\lambda_{1} - \Pi - l): G_{1}$   $,, \quad (\lambda_{0} - \Pi): G_{0}$ 
 $,, \quad \beta_{0}: \delta_{0}$ 

$$r = -\sin(\Delta u) \{ \operatorname{tg} \delta_{0} + \sin G_{0} \operatorname{tg} \frac{1}{2} (\Delta u) \}$$

$$\operatorname{tg} M = \frac{r \cos G_{0}}{1 + r \sin G_{0}}$$

$$\operatorname{tg} \frac{1}{2} (\Delta \delta_{0}) = \frac{\sin(G_{0} + \frac{1}{2}M)}{\cos \frac{1}{2}M} \operatorname{tg} \frac{1}{2} (\Delta u)$$

Es wird:

wodurch in Verbindung mit den Gleichungen 41) (pag. 217) und 43) (pag. 218)  $\Delta \alpha_0$  und  $\Delta \delta_0$  genau ermittelt werden kann. Bei der Kleinheit der meisten Eigenbewegungen und der Unsicherheit, die denselben anhaftet, wird man selbst für sehr entfernte Epochen auch bei polnahen Sternen nicht genöthigt sein, von den strengen Formeln Gebrauch zu machen und eine Entwicklung nach steigenden Potenzen der Zeit mit Vortheil anwenden. Geht man bis zu den Gliedern dritter Ordnung exclusive vor, so findet sich aus 43) und 44) (pag. 218):

$$\Delta\alpha_0 = \mu t + \mu \mu' \operatorname{tg} \delta_0 \operatorname{arc} i'' t^2 + \cdots$$

$$\Delta\delta_0 = \mu' t - \frac{1}{4} \mu^2 \sin 2 \delta_0 \operatorname{arc} i'' t^2 + \cdots$$

$$\left. \begin{array}{c} 45 \end{array} \right\}$$

Die Berücksichtigung des ersten Gliedes allein ist wohl ausreichend und man hat sich bis jetzt fast stets damit begnügt. Durch  $\Delta \alpha_0$  und  $\Delta \delta_0$  sind jene Veränderungen

bestimmt, welche sich auf den mittlern Äquator zur Zeit  $t_0$  beziehen; will man bei der Übertragung der Coordinaten auf den zu  $t_1$  gehörenden mittleren Äquator dieselben berücksichtigen, so hat man statt der Formeln 40) (pag. 216) anzuwenden:

$$p = \{+23''030 + 0''000 \ 142 \ (t_0 - 1850)\} \ (t_1 - t_0) + 0''000 \ 031 \ (t_1 - t_0)^2$$

$$n = \{+20''05150 - 0''0000 \ 8669 \ (t_0 - 1850) - 0''0000 \ 0000 \ 048 \ (t_0 - 1850)^2\} \ (t_1 - t_0) + 0''0000 \ 0000 \ 048 \ (t_0 - 1850)\} \ (t_1 - t_0)^2 - 0''0000 \ 0000 \ 048 \ (t_0 - 1850)\} \ (t_1 - t_0)^2 - 0''0000 \ 0000 \ 088 \ (t_0 - 1850) + 0''0000 \ 0000 \ 088 \ (t_0 - 1850)\} \ (t_1 - t_0) + 0''0000 \ 0000 \ 088 \ (t_0 - 1850)\} \ (t_1 - t_0)^2 + 0''0000 \ 0000 \ 0000 \ 0000 \ 0000 \ 0000 \ 0000$$

Man darf aber nicht glauben, dass die Producte der Eigenbewegung in die Präcession unmerklich sind; in der That werden die durch die Eigenbewegung bedingten jährlichen Änderungen für verschiedene Zeiten wesentlich geänderte Werthe annehmen, besonders, sobald der in Betracht gezogene Ort dem Pole nahe liegt. Will man die jährlichen Änderungen auf dem für die Zeit  $t_1$  geltenden mittleren Äquator kennen, so wird es zweckmässig sein, durch Differentiation der Ausgangsgleichungen 31) (pag. 213), welche durch die entsprechende Buchstabenversetzung (vergl. 18) (pag. 204) und Einführung von  $\alpha_0 + \Delta \alpha_0$  und  $\delta_0 + \Delta \delta_0$  statt  $\lambda$  und  $\beta$  auf den Äquator übertragen, die Gestalt:

$$\cos \delta_{1} \sin (\alpha_{1} + p - m) = \cos (\delta_{0} + \Delta \delta_{0}) \sin (\alpha_{0} + \Delta \alpha_{0} + p)$$

$$\cos \delta_{1} \cos (\alpha_{1} + p - m) = \cos (\delta_{0} + \Delta \delta_{0}) \cos (\alpha_{0} + \Delta \alpha_{0} + p) \cos n - \sin (\delta_{0} + \Delta \delta_{0}) \sin n$$

$$\sin \delta_{1} = \cos (\delta_{0} + \Delta \delta_{0}) \cos (\alpha_{0} + \Delta \alpha_{0} + p) \sin n + \sin (\delta_{0} + \Delta \delta_{0}) \cos n,$$

$$(37)$$

annehmen, die diesbezüglichen Variationen von  $\alpha_1$  und  $\delta_1$  zu ermitteln. Man erhält, indem man das in der Folge nicht nöthige Differential der dritten Gleichung der Vollständigkeit halber anschreibt:

$$\cos(\alpha_{1} + p - m)\cos\delta_{1}\mu_{1} - \sin(\alpha_{1} + p - m)\sin\delta_{1}\mu_{1}' =$$

$$= \cos(\alpha_{0} + \Delta\alpha_{0} + p)\cos(\delta_{0} + \Delta\delta_{0})\mu_{0} -$$

$$- \sin(\alpha_{0} + \Delta\alpha_{0} + p)\sin(\delta_{0} + \Delta\delta_{0})\mu_{0}',$$

$$- \sin(\alpha_{1} + p - m)\cos\delta_{1}\mu_{1} - \cos(\alpha_{1} + p - m)\sin\delta_{1}\mu_{1}' =$$

$$= -\sin(\alpha_{0} + \Delta\alpha_{0} + p)\cos(\delta_{0} + \Delta\delta_{0})\cos n\mu_{0} -$$

$$- \{\cos(\alpha_{0} + \Delta\alpha_{0} + p)\sin(\delta_{0} + \Delta\delta_{0})\cos n +$$

$$+ \cos(\delta_{0} + \Delta\delta_{0})\sin n\}\mu_{0}',$$

$$\cos\delta_{1}\mu_{1}' = -\sin(\alpha_{0} + \Delta\alpha_{0} + p)\cos(\delta_{0} + \Delta\delta_{0})\sin n\mu_{0} -$$

$$- \{\cos(\alpha_{0} + \Delta\alpha_{0} + p)\sin(\delta_{0} + \Delta\delta_{0})\sin n\mu_{0} -$$

$$- \{\cos(\alpha_{0} + \Delta\alpha_{0} + p)\sin(\delta_{0} + \Delta\delta_{0})\sin n\mu_{0} -$$

$$- \cos(\delta_{0} + \Delta\delta_{0})\cos n\}\mu_{0}';$$

die rechten Theile der beiden ersten Gleichungen können mit Benützung der Relationen 47) (pag. 219) auch in der folgenden Form geschrieben werden:

$$\begin{cases}
\cos (\alpha_1 + p - m) \cos \delta_1 \cos n + \sin \delta_1 \sin n \} \mu_0 - \\
- \sin (\alpha_1 + p - m) \cos \delta_1 \operatorname{tg} (\delta_0 + \Delta \delta_0) \mu_0', \\
- \sin (\alpha_1 + p - m) \cos \delta_1 \cos n \mu_0 - \\
- \{\cos (\alpha_1 + p - m) \cos \delta_1 \operatorname{tg} (\delta_0 + \Delta \delta_0) + \sec (\delta_0 + \Delta \delta_0) \sin n \} \mu_0'.
\end{cases}$$
49)

Multiplicirt man den ersten dieser Ausdrücke mit  $\cos{(\alpha_1 + p - m)}$ , den zweiten mit  $-\sin{(\alpha_1 + p - m)}$ , addirt und führt mit den linken Theilen der beiden ersten Gleichungen in 48) (pag. 219) dasselbe aus, und wiederholt dieselben Operationen, indem man als Factoren bezüglich  $-\sin{(\alpha_1 + p - m)}$  und  $-\cos{(\alpha_1 + p - m)}$  benützt, so gelangt man, wenn bei der letzteren Transformation die aus den beiden letzten der Gleichungen 47) (pag. 219) resultirende Relation:

$$\sin (\delta_0 + \Delta \delta_0) = \sin \delta_1 \cos n - \cos (\alpha_1 + p - m) \cos \delta_1 \sin n$$

beachtet wird, leicht zu den folgenden Ausdrücken:

für den Winkel  $\alpha_1 + p - m$  kann auch  $\alpha_0 + \Delta \alpha_0 + p + L'$  geschrieben werden.

Die Formeln 45) (pag. 218), 46) (pag. 219) und 50) (pag. 220) sollen nun durch ein Beispiel erläutert und hierzu das oben (pag. 216) durchgeführte, den Polarstern betreffende Beispiel verwendet werden. Wird die für 1883 o geltende Eigenbewegung:

$$\mu_0 = + 1''821$$
,  $\mu_0' = + 0''005$ ,

angesetzt, so resultirt nach 45) (pag. 218), da t = -128 anzunehmen ist:

$$\Delta \alpha_0 = -233''088 + 0''032 = -3'53''06$$
  
 $\Delta \delta_0 = -0''0640 - 0''003 = -0''640$ 

Nach 46) (pag. 219) stellt sich die Rechnung wie folgt:

Um nun die für den mittleren Äquator 1755-0 geltende jährliche Eigenbewegung zu erhalten, hat man nach 50) (pag. 220):

Es sollen nun die Gleichungen 46) (pag. 219) nach steigenden Potenzen der Zeit entwickelt und hierbei die Glieder dritter Ordnung mitgenommen werden; nur in den von der Eigenbewegung abhängigen Gliedern genügt es, sich auf die in den Ausdrücken 45) angesetzten zweiten Potenzen zu beschränken, welch letztere ohnedies schon nicht sehr merklich hervortreten können. Es wird sich zeigen, dass man in der Regel, besonders in den Fällen, in welchen das Glied dritter Ordnung berechnet werden muss, das Resultat weit rascher und sicherer durch die Anwendung der strengen Formeln erhält, als durch die folgenden Reihenentwicklungen. Wendet man auf  $\operatorname{tg} L'$  die oben [Gleichung 4) 6) 10) (pag. 29, 30)] gegebenen Reihenentwicklungen an, so findet sich zunächst:

 $L' = q' \sin(\alpha_0 + \Delta \alpha_0 + p) + \frac{1}{2} q'^2 \sin 2(\alpha_0 + \Delta \alpha_0 + p) + \frac{1}{3} q'^3 \sin 3(\alpha_0 + \Delta \alpha_0 + p) + \cdots$ oder auch:

$$\begin{array}{c} L' = q' \sin \alpha_{\rm o} + \frac{1}{2} q'^2 \sin 2\alpha_{\rm o} + \frac{1}{3} q'^3 \sin 3\alpha_{\rm o} \\ + q' (\varDelta \alpha_{\rm o} + p) \cos \alpha_{\rm o} - \frac{1}{2} q' (\varDelta \alpha_{\rm o} + p)^2 \sin \alpha_{\rm o} \\ + q'^2 (\varDelta \alpha_{\rm o} + p) \cos 2\alpha_{\rm o} \cdots \end{array} \right\} \ \, 51) \\ \end{array}$$

Andrerseits erhält man, wenn abkürzend:

$$n = n_1 t + n_2 t^2 + n_3 t^3 + \cdots$$

$$m = m_1 t + m_2 t^2 + m_3 t^3 + \cdots$$

$$p = p_1 t + p_2 t^2 + p_3 t^3 + \cdots$$

$$\Delta \delta_0 = \Delta_1 t + \Delta_2 t^2 + \cdots$$

$$\Delta \delta_0 = R_1 t + R_2 t^2 + \cdots$$

gesetzt wird, wobei die Bedeutung dieser Buchstaben leicht durch Vergleich mit den drei letzten Formeln 15) (pag. 202) und 45) (pag. 218) erkannt wird, mit Berücksichtigung der Glieder dritter Ordnung:

$$q' = \{n_1 t + n_2 t^2 + (n_3 - \frac{1}{6}n_1^3) t^3\} \{ \operatorname{tg} \delta_0 + \frac{\varDelta \delta_0}{\cos \delta_0^2} + \frac{\varDelta \delta_0^2}{\cos \delta_0^2} \operatorname{tg} \delta_0 + \\ + [\cos \alpha_0 - (\varDelta \alpha_0 + p) \sin \alpha_0] [\frac{1}{2}n_1 t + \frac{1}{2}n_2 t^2] \},$$

und geordnet nach Potenzen der Zeit:

$$q' = n_1 \operatorname{tg} \delta_0 t + \left\{ n_2 \operatorname{tg} \delta_0 + \frac{1}{2} n_1^2 \cos \alpha_0 + \frac{\mathcal{L}_1 n_1'}{\cos \delta_0^2} \right\} t^2 + \\ + \left\{ (n_3 - \frac{1}{6} n_1^3) \operatorname{tg} \delta_0 + n_1 n_2 \cos \alpha_0 - \frac{1}{2} n_1^2 (p_1 + R_1) \sin \alpha_0 + \\ + \frac{\mathcal{L}_2 n_1}{\cos \delta_0^2} + \frac{\mathcal{L}_1^2 n_1}{\cos \delta_0^2} \operatorname{tg} \delta_0 + \frac{n_2 \mathcal{L}_1}{\cos \delta_0^2} \right\} t^3 + \cdots \\ q'^2 = n_1^2 \operatorname{tg} \delta_0^2 t^2 + \left\{ 2n_1 n_2 \operatorname{tg} \delta_0^2 + n_1^3 \cos \alpha_0 \operatorname{tg} \delta_0 + \frac{2n_1^2 \mathcal{L}_1}{\cos \delta_0^2} \operatorname{tg} \delta_0 \right\} t^3 \\ q'^3 = n_1^3 \operatorname{tg} \delta_0^3 t^3.$$

Es wird sonach, wenn man ähnlich wie früher für t die Bezeichnung  $t_1 - t_0$  einführt, überdies die von der Eigenbewegung abhängigen Glieder nach 45) (pag. 218) durch die Grössen  $\mu_0$  und  $\mu_0$  ausdrückt und überall, weil eine Verwechslung in diesem Falle nicht möglich ist und sich diese letzteren Grössen auf das Äquinoctium der Epoche der Sternposition beziehen, bei  $\alpha$ ,  $\delta$ ,  $\mu$  und  $\mu'$  den Null-Index fortlässt:

$$\alpha_{1} = \alpha + A_{1}(t_{1} - t_{0}) + A_{2}(t_{1} - t_{0})^{2} + A_{3}(t_{1} - t_{0})^{3}$$

$$A_{1} = m_{1} + n_{1} \sin \alpha \operatorname{tg} \delta + \mu$$

$$A_{2} = m_{2} + \frac{1}{4} n_{1}^{2} \sin 2\alpha + \mu' n_{1} \sin \alpha + \operatorname{tg} \delta \{n_{2} \sin \alpha + (p_{1} + \mu) n_{1} \cos \alpha + \mu \mu'\} + \operatorname{tg} \delta^{2} \{\frac{1}{2} n_{1}^{2} \sin 2\alpha + \mu' n_{1} \sin \alpha\}$$

$$A_{3} = m_{3} + \frac{1}{2} n_{1} n_{2} \sin 2\alpha + \frac{1}{2} n_{1}^{2} (p_{1} + \mu) \cos 2\alpha + n_{2} \mu' \sin \alpha + n_{1} \mu' (p_{1} + \mu) \cos \alpha + \operatorname{tg} \delta \{[n_{3} + \frac{1}{12} n_{1}^{3} - \frac{n_{1}}{2} (p_{1} + \mu)^{2} - \frac{n_{1}}{2} \mu^{2} + n_{1} \mu'^{2}] \sin \alpha + [n_{2}(p_{1} + \mu) + n_{1} p_{2}] \cos \alpha + n_{1}^{2} \mu' \sin 2\alpha + \frac{1}{4} n_{1}^{3} \sin 3\alpha\} + \operatorname{tg} \delta^{2} \{n_{1} n_{2} \sin 2\alpha + n_{1}^{2} (p_{1} + \mu) \cos 2\alpha + (p_{1} + 2\mu) \mu' n_{1} \cos \alpha + n_{2} \mu' \sin \alpha\} + \operatorname{tg} \delta^{3} \{\frac{1}{3} n_{1}^{3} \sin 3\alpha + n_{1} \mu'^{2} \sin \alpha + n_{1}^{2} \mu' \sin 2\alpha\}.$$

Für die Declination ergibt sich aus der letzten Gleichung in 46) (pag. 219) durch ähnliche Transformationen:

$$\delta_{1} = \delta + D_{1}(t_{1} - t_{0}) + D_{2}(t_{1} - t_{0})^{2} + D_{3}(t_{1} - t_{0})^{3} 
D_{1} = n_{1}\cos\alpha + \mu' 
D_{2} = n_{2}\cos\alpha - n_{1}(p_{1} + \mu)\sin\alpha - \frac{1}{4}\mu^{2}\sin2\delta - \frac{1}{2}n_{1}^{2}\sin\alpha^{2}tg\delta 
D_{3} = \cos\alpha \{n_{3} - \frac{1}{6}n_{1}^{3}\sin\alpha^{2} - \frac{1}{2}n_{1}(p_{1} + \mu)^{2}\} - \sin\alpha \{n_{2}(p_{1} + \mu) + n_{1}p_{2} + \frac{1}{2}\mu'n_{1}^{2}\sin\alpha\} - tg\delta\sin\alpha \{n_{1}^{2}(p_{1} + \mu)\cos\alpha + n_{1}n_{2}\sin\alpha + n_{1}\mu\mu'\} - tg\delta^{2}\sin\alpha^{2}\{\frac{1}{4}n_{1}^{3}\cos\alpha + \frac{1}{4}n_{1}^{2}\mu'\},$$

$$53b)$$

in welchen Ausdrücken zu setzen ist [vergl. 52) pag. 221 mit 15) pag. 202]:

$$m_{1} = +46''05931 + 0''00028391(t_{0} - 1850) + 0''0000000000088(t_{0} - 1850)^{2}$$

$$n_{1} = +20''05150 - 0''00008669(t_{0} - 1850) - 0''00000000000048(t_{0} - 1850)^{2}$$

$$p_{1} = +23''030 + 0''000142(t_{0} - 1850)$$

$$m_{2} = +0''00014195 + 0''0000000000048(t_{0} - 1850)$$

$$n_{2} = -0''00004334 - 0''000000000048(t_{0} - 1850)$$

$$p_{2} = +0''0000031$$

$$m_{3} = +0''000000003657$$

$$n_{3} = -0''000000004182.$$

In den Ausdrücken für  $A_2$ ,  $A_3$  und  $D_2$ ,  $D_3$  hat man bei der Rechnung darauf zu achten, Alles homogen zu erhalten, daher, um Alles in Bogensekunden auszudrücken,

die Glieder zweiter Dimension mit arc 1", jene dritter Dimension mit (arc 1")2 zu multipliciren.

Die Gleichungen 53a), 53b), 53c) (pag. 222) enthalten somit die Lösung des Problems, mit Rücksicht auf die Eigenbewegung die Präcession nach Potenzen der Zeit bis zu den Gliedern dritter Ordnung inclusive zu berechnen. Hat man eine solche Übertragung nur für einen oder wenige Zeitmomente auszuführen, so wird die Benützung der strengen Formeln 46) (pag. 219) das Ziel rascher und sicherer erreichen lassen, während die Anwendung der obigen Formeln 53abc) wesentliche Vortheile bieten wird, sobald viele Orte für verschiedene mittlere Äquinoctien zu ermitteln sein werden. Die Rechnung nach denselben lässt sich aber durch geeignete Hilfstafeln sehr wesentlich vereinfachen; sondert man zunächst jene Glieder, welche von der Eigenbewegung abhängen, so lassen sich die mit dem Quadrate der Zeit multiplicirten Glieder auf die Form:

$$\frac{200}{15} A_2 = a_2^0 + a_2^1 \operatorname{tg} \delta + a_2^2 \operatorname{tg} \delta^2 
200 D_2 = d_2^0 + d_2^1 \operatorname{tg} \delta,$$
54a)

bringen, wobei offenbar gesetzt wurde:

$$a_{2}^{0} = \frac{200}{15} \{ m_{2} + \frac{1}{4} n_{1}^{2} \sin 2\alpha \}$$

$$a_{2}^{1} = \frac{200}{15} \{ n_{2} \sin \alpha + p_{1} n_{1} \cos \alpha \}$$

$$a_{2}^{2} = \frac{200}{15} \{ \frac{1}{2} n_{1}^{2} \sin 2\alpha \}$$

$$d_{2}^{0} = 200 \{ n_{2} \cos \alpha - n_{1} p_{1} \sin \alpha \}$$

$$d_{2}^{1} = 200 \{ -\frac{1}{2} n_{1}^{2} \sin \alpha^{2} \}.$$

$$54b$$

Die Multiplication mit 200 bewirkt, dass man dadurch unmittelbar die Änderung des ersten Gliedes der Präcession in hundert Jahren erhält, welche man Variatio säcularis nennt; die Division mit 15 in den Rectascensions-Gliedern wird bewirken, dass die Säcularvariation in der Rectascension sofort in Zeitsekunden erhalten wird. Die von der Eigenbewegung abhängigen Glieder werden, wenn man dieselben ebenfalls beziehungsweise mit  $\frac{200}{15}$  und 200 multiplicirt, die durch jene Grösse bewirkte Correction der Säcularvariation ergeben. Man wird finden:

$$\Delta \alpha_{2} = \left\{ \frac{200}{15} n_{1} \cos \alpha \, \operatorname{tg} \delta \right\} \mu + \left\{ \frac{200}{15} n_{1} \frac{\sin \alpha}{\cos \delta^{2}} \right\} \mu' + \frac{200}{15} \operatorname{tg} \delta \mu \mu' 
\Delta \delta_{2} = -200 n_{1} \sin \alpha \mu - 50 \sin 2\delta \mu^{2},$$
54c)

in welchen Formeln  $\mu$  und  $\mu'$  in Bogensekunden angesetzt gedacht sind.

Die Glieder  $a_2^{\circ}$ ,  $a_2^{1}$ ,  $a_2^{2}$ ,  $d_2^{\circ}$  und  $d_2^{1}$  lassen sich leicht in Tafeln bringen, die mit dem Argumente: Rectascension, von Zeitminute zu Zeitminute tabulirt sind. Die Tafel XII gibt entsprechend den Überschriften die diesbezüglichen Coëfficienten und zwar in zwei Columnen, deren erste die für 1850 geltenden Hauptwerthe, deren zweite die Säcularänderung der Hauptwerthe in Einheiten der letzten Decimale derselben enthält, weshalb, wenn mit t die Jahreszahl des vorgelegten Datums bezeichnet wird, die Zahlen der zweiten Columne mit  $\tau = \frac{1}{100} (t - 1850)$  multiplicirt als Correctionen an die Hauptwerthe anzubringen sind. Es wäre in mancher Beziehung

bequemer gewesen, statt der Zahlenwerthe der  $a_2^1$ ,  $a_2^2$  und  $d_2^1$  Coëfficienten sofort die Logarithmen in die Tafel einzusetzen, doch war der Umstand, dass die Interpolation dann nicht in allen Theilen der Tafel möglich wird, massgebend, die Zahlen selbst aufzunehmen. In der Tafel wurden einige Stellen mehr angesetzt, als dies z. B. bei der von Menten construirten Tafel geschehen ist, um selbst für dem Pole recht nahe stehende Sterne, für welche tg $\delta$  zu beträchtlichen Werthen anwächst, hinreichend genaue Ausdrücke erhalten zu können; ist aber tg $\delta$  in einem speciellen Falle kleiner als die Einheit, so wird man ohne Nachtheil sich nur auf die ersten vier Decimalstellen beschränken dürfen.

Drückt man  $\mu$  in Zeitsekunden,  $\mu'$  in Bogensekunden aus, so wird man zur Berechnung der Correction der Säcularvariation für Eigenbewegung mit Benützung der hier entwickelten numerischen Präcessionscoëfficienten haben:

$$\tau = \frac{t - 1850}{100}$$

$$\Delta \alpha_2 = (8 \cdot 28875 - 0 \cdot 000 \cdot 19 \tau) \cos \alpha \operatorname{tg} \delta \mu + (7 \cdot 11266 - 0 \cdot 000 \cdot 19 \tau) \frac{\sin \alpha}{\cos \theta^2} \mu' + (6 \cdot 9866) \operatorname{tg} \delta \mu \mu'$$

$$\Delta \delta_2 = (9n46484 - 0 \cdot 000 \cdot 19 \tau) \sin \alpha \mu + (8n7367) \sin 2\delta \mu^2.$$

Die überstrichenen Coëfficienten sind logarithmisch angesetzt, wobei der für die Charakteristik erforderliche Zusatz — 10 fortgelassen ist; die mit  $\tau$  multiplicirten Glieder geben die Änderung dieser Logarithmen in 100 Jahren, von der Epoche 1850 an gezählt. In Auwers' Fundamental-Catalog für die Zonenbeobachtungen finden diese von der Eigenbewegung abhängigen Glieder ihre Berücksichtigung durch die Angabe einer veränderlichen Eigenbewegung, in Newcomb's Fundamentalcatalog der Zeitsterne sind dieselben mit der Säcularvariation vereinigt, gewöhnlich wird aber diese oft nicht ganz unbeträchtliche Correction vernachlässigt.

Um die dritten Glieder der Präcession bequem berechnen zu können, wird man nach Abtrennung der von der Eigenbewegung abhängigen Glieder setzen können:

renning der von der Eigenbewegung abhangigen Gneder 
$$\frac{(100)^3}{15} A_3 = a_3^0 + a_3^1 \operatorname{tg} \delta + a_3^2 \operatorname{tg} \delta^2 + a_3^3 \operatorname{tg} \delta^3$$
 (100)  $D_3 = d_3^0 + d_3^1 \operatorname{tg} \delta + d_3^2 \operatorname{tg} \delta^2$ ,

wobei wieder zur Abkürzung geschrieben ist:

$$a_{3}^{0} = \frac{(100)^{3}}{15} \left\{ m_{3} + \frac{1}{2} n_{1} n_{2} \sin 2\alpha + \frac{1}{2} n_{1}^{2} p_{1} \cos 2\alpha \right\}$$

$$a_{3}^{1} = \frac{(100)^{3}}{15} \left\{ (n_{3} - \frac{1}{6} n_{1}^{3} - \frac{1}{2} n_{1} p_{1}^{2}) \sin \alpha + (n_{2} p_{1} + n_{1} p_{2}) \cos \alpha + n_{1}^{3} \cos \alpha^{2} \sin \alpha \right\}$$

$$a_{3}^{2} = \frac{(100)^{3}}{15} \left\{ n_{1} n_{2} \sin 2\alpha + n_{1}^{2} p_{1} \cos 2\alpha \right\}$$

$$a_{3}^{3} = \frac{(100)^{3}}{15} \left\{ \frac{1}{3} n_{1}^{3} \sin 3\alpha \right\}$$

$$d_{3}^{0} = (100)^{3} \left\{ (n_{3} - \frac{1}{2} n_{1} p_{1}^{2}) \cos \alpha - \frac{1}{6} n_{1}^{3} \cos \alpha \sin \alpha^{2} - (n_{2} p_{1} + n_{1} p_{2}) \sin \alpha \right\}$$

$$d_{3}^{1} = (100)^{3} \left\{ -n_{1}^{2} p_{1} \sin \alpha \cos \alpha - n_{1} n_{2} \sin \alpha^{2} \right\}$$

$$d_{3}^{2} = (100)^{3} \left\{ -\frac{1}{4} n_{1}^{3} \cos \alpha \sin \alpha^{2} \right\},$$

welche Werthe in der Tafel XII Aufnahme gefunden haben; der Gebrauch der

letztern ist schon oben (pag. 223) bei der Berechnung der Variatio säcularis auseinandergesetzt worden, weshalb ich in dieser Beziehung auf die dort gemachten Bemerkungen verweise. Zu den Säculargliedern wäre zu bemerken, dass die vollständige Entwicklung derselben mit Hilfe der vorhandenen Präcessionscoëfficienten nicht möglich ist, indem diese eigentlich Glieder vierter Ordnung darstellen; die merklich werdenden Coëfficienten dieser Gattung lassen sich aber ohne Schwierigkeit aus den vorhandenen in 53c) (pag. 222) aufgeführten Zahlen berechnen und haben in der Tafel XII ihre Aufnahme gefunden.

Die von der Eigenbewegung abhängigen Correctionen der dritten Glieder in der Präcession, welche bisher keine Berücksichtigung gefunden haben und in der That in den meisten Fällen kaum merklich hervortreten, finden sich nach den Formeln 53a) und 53b) (pag. 222) nach einigen leichten Transformationen wie folgt:

$$\Delta \alpha_{3} = \frac{(100)^{3}}{15} \left\{ \mu \left[ n_{1}^{2} \cos 2 \, a \, \left( \frac{1}{2} + \mathrm{tg} \, \delta^{2} \right) + \left( n_{2} \cos \alpha - n_{1} \, p_{1} \sin \alpha \right) \, \mathrm{tg} \, \delta \right] + \right. \\
\left. + \mu' \left[ n_{2} \, \frac{\sin \alpha}{\cos \delta^{2}} + n_{1}^{2} \sin 2 \, \alpha \, \frac{\mathrm{tg} \, \delta}{\cos \delta^{2}} + p_{1} \, n_{1} \, \frac{\cos \alpha}{\cos \delta^{2}} \right] + \right. \\
\left. + \mu \mu' \left[ 2 \, n_{1} \cos \alpha \, \left( \frac{1}{2} + \mathrm{tg} \, \delta^{2} \right) \right] + \right. \\
\left. + \mu^{2} \left[ -n_{1} \sin \alpha \, \mathrm{tg} \, \delta \right] + \right. \\
\left. + \mu'^{2} \left[ n_{1} \sin \alpha \, \frac{\mathrm{tg} \, \delta}{\cos \delta^{2}} \right] \right\} \\
\Delta \delta_{3} = - \left( 100 \right)^{3} \left\{ \mu \left[ n_{1} \, p_{1} \cos \alpha + n_{2} \sin \alpha + \frac{1}{2} \, n_{1}^{2} \sin 2 \, \alpha \, \mathrm{tg} \, \delta \right] + \right. \\
\left. + \mu' \left[ \frac{1}{2} \, n_{1}^{2} \, \frac{\sin \alpha^{2}}{\cos \delta^{2}} \right] + \mu^{2} \left[ \frac{1}{2} \, n_{1} \cos \alpha \right] \\
\left. + \mu \mu' \left[ n_{1} \sin \alpha \, \mathrm{tg} \, \delta \right] \right\}, \right\}$$

oder numerisch, wenn  $\mu$  in Zeitsekunden,  $\mu'$  in Bogensekunden angenommen und die Coëfficienten in derselben Weise wie oben (pag. 224) logarithmisch angesetzt werden:

$$\Delta \alpha_{3} = \left\{ 7 \cdot 6744 \cos 2 \alpha + \left[ 6_{n3} 225 \cos \alpha + 8_{n} 0356 \sin \alpha \right] \operatorname{tg} \delta + 7 \cdot 9754 \cos 2 \alpha \operatorname{tg} \delta^{2} \right\} \mu \\
+ \left\{ 5_{n} 1464 \sin \alpha + 6 \cdot 8595 \cos \alpha + 6 \cdot 7994 \sin 2 \alpha \cot \beta \right\} \mu' + \\
+ \left\{ 6 \cdot 6733 \cos \alpha + 6 \cdot 9743 \cos \alpha \cot \beta \delta^{2} \right\} \mu \mu' + \\
+ \left\{ 7_{n} 8494 \sin \alpha \cot \beta \right\} \mu^{2} + \\
+ \left\{ 5 \cdot 4972 \sin \alpha \cot \beta \right\} \mu'^{2} \\
\Delta \delta_{3} = \left[ 9_{n} 2117 \cos \alpha + 7 \cdot 4986 \sin \alpha + 8_{n} 8505 \sin 2 \alpha \cot \beta \right] \mu + \\
+ \left\{ 7_{n} 6744 \sin^{2} \alpha^{2} \right\} \mu' + \left\{ 8_{n} 7244 \cos \alpha \right\} \mu^{2} + \left\{ 7_{n} 8494 \sin \alpha \cot \beta \right\} \mu \mu'.$$

Schliesslich wäre noch hervorzuheben, dass man durch eine entsprechende Veränderung der jährlichen Eigenbewegung eines Sternes leicht den Übergang von der im vorliegenden Werke benützten Bessel'schen Präcessionsconstante auf die gegenwärtig ziemlich häufig benützte Struve'sche bewerkstelligen kann. Da nämlich die säcularen Änderungen der Struve'schen Präcessionscoöfficienten auf Massen beruhen, die den Le-Verrier'schen Annahmen, welche den vorstehenden Entwicklungen zu Grunde gelegt wurden, sehr nahe kommen, so sind in der That die

Digitized by Google

Glieder zweiter und höherer Ordnung als identisch anzusehen; man hat daher nur die ersten Glieder der obigen Werthe von m und n (pag. 203) beziehungsweise um 0"01724 und 0"00489 zu vermehren, um den Übergang auf die Struve'schen Constanten der Hauptsache nach herzustellen. Es ist somit, wenn auf diese Unterschiede nur in den Gliedern erster Ordnung in den Formeln 53a) und 53b) (pag. 222) Rücksicht genommen wird, zu setzen:

$$\mu_B = \mu_S + o^{5}00115 + o^{5}00033 \sin \alpha \, \text{tg} \, \delta \mu'_B = \mu'_S + o''0049 \cos \alpha,$$
 56)

in welchen Formeln  $\mu_S$  und  $\mu'_S$  die mit Struve's Werthen erhaltenen Beträge der Eigenbewegungen vorstellen,  $\mu_B$  und  $\mu'_B$  dagegen diejenigen sind, welche man bei Benützung der im vorliegenden Werke entwickelten Präcessionscoëfficienten anzuwenden hätte. Man kann auch, ohne der Genauigkeit allzusehr Eintrag zu thun, statt der obigen Werthe setzen:

$$\mu_B = \mu_S + o^{s}_{00040} + \frac{1}{11} \frac{\text{jährl. Präcess. in AR.}}{\text{100}}$$

$$\mu'_B = \mu'_S + \frac{1}{11} \frac{\text{jährl. Präcess. in Decl.}}{\text{100}}.$$

Als Beispiel der Anwendung der vorstehenden Formeln nehme ich den Stern Camelop. 23 Hev. vor, dessen Ort sich auf pag. 72 von Auwers', "Fundamental-Catalog für die Zonenbeobachtungen" findet. Man hat danach für das mittlere Äquinoctium 1875-0 für diesen Stern anzunehmen:

$$\alpha = 6^h 24^m 51^s 823$$
  $\delta = + 79^o 41' 36'' 52$   
 $\mu_S = -0^s 0230$   $\mu'_S = -0'' 658$ .

Zunächst soll die angeführte Position für das vernachlässigte, von der Erdbahnexcentricität abhängige Glied (vergl. pag. 115 ff.) corrigirt werden; man findet nach Formel 12a) (pag. 115):

$$(\alpha' - \alpha)_{II} = + o^{s}_{I27}$$
  $(\delta' - \delta)_{II} = + o''_{O2}$ 

um welche Beträge die obigen Coordinaten zu vermindern sind, hat also anzunehmen:  $\alpha = 6^h 24^m 51^s 696 = 96^o 12' 55''.14$ 

$$a = 0.24.51090 = 90.12.55.44$$
  
 $b = +79^{\circ} 41'.36''50;$ 

für die Eigenbewegung ist, da Auwers' Catalog sich auf Struve's Präcessionsconstanten gründet, nach 56) (pag. 226) zu verwenden:

$$\mu = -0^{5}0230 + 0^{5}00295 = -0^{5}02005$$
  
 $\mu' = -0''058 - 0''0005 = -0''0585,$ 

welche Werthe den folgenden Rechnungen zu Grunde zu legen sind. Es soll nun das Glied erster Ordnung nach den Formeln 53a) und 53b) (pag. 222) berechnet werden. Man hat für 1875, nach 53c) (pag. 222) anzunehmen oder erhält, was be-

quemer ist, aus der Tafel XI, welche von zehn zu zehn Jahren für den Zeitraum 1600-2100 die Präcessionscoëfficienten für die zugehörigen Jahre gibt:

$$m_1 = 3^5 07109$$
  
 $\log \frac{1}{15} n_1 = 0.126008$   
 $\log n_1 = 1.302100$ .

Damit stellt sich die Rechnung der Glieder erster Ordnung, wenn man die Präcession in Rectascension im Zeitmasse erhalten will, wie folgt:

Die Rechnung der Variatio säcularis, soweit dieselbe von der Eigenbewegung unabhängig ist, ergibt nach der Formel 54a) (pag. 223) mit Benützung der Tafel XII und gehöriger Berücksichtigung der Säcularglieder:

Die für  $^{4}$   $^{6}$   $^{6}$   $^{6}$  und  $^{2}$  oo  $^{6}$  gefundenen Werthe stellen also die Variatio säcularis dar, soweit dieselbe von der Eigenbewegung unabhängig ist; der Einfluss der letzteren findet sich aber nach 54d) (pag. 224), wobei die mit  $\tau$  multiplicirten und von dem Quadrate der Eigenbewegung abhängigen Glieder kaum etwas merkliches ergeben, wie folgt:

Es ist somit die Variatio säcularis mit Rücksicht auf die Eigenbewegung:

in Rectascension = 
$$-0^{5}13121$$
  
in Declination =  $-1^{2}4975$ .

Für die Berechnung des dritten Gliedes liefert die Tafel XII mit dem Argumente: Rectascension, die Coëfficienten:

asion, die Coefficienten:
$$a_3^{\circ} = -o^{\circ}oo_46 \qquad d_3^{\circ} = +o''o_23$$

$$a_3^{1} = -o^{\circ}o_{1298} \qquad d_3^{1} = +o''o_{276}$$

$$a_3^{2} = \begin{cases} -o^{\circ}o_{14108} & d_3^{2} = +o''o_{1014}. \\ +1 & d_3^{2} = +o''o_{1014}. \end{cases}$$

$$a_3^{3} = \begin{cases} -o^{\circ}oo_3 g_{899} & +13 \end{cases}$$

$$a_3^{3} = \begin{cases} -o^{\circ}oo_3 g_{899} & +13 \end{cases}$$

Man hat also nach 55a) (pag. 224):

womit für den gewählten Stern das dritte Glied in Rectascension und Declination, soweit dasselbe von der Eigenbewegung unabhängig ist, ermittelt erscheint. Der Einfluss der Eigenbewegung auf dieses Glied ergibt sich nach 55d) (pag. 225) wie folgt:

n μ' in Δα <sub>3</sub>	Coëfficient voi	von μ in Δα <sub>3</sub>	Coëfficient
$\mu'_{\rm III}$ — $\circ \cdot \circ $	$\sec \delta^2 1.4947$	tg δ <sup>2</sup> 1·4806	2α 192 <mark>0 2</mark> 6
$\mu'_{II}$ —0.00245	$\sin \alpha \sec \delta^2 1.4921$	$\cos 2\alpha \operatorname{tg} \delta^2 \operatorname{I}_{n4703}$	$\cos 2\alpha  g_n 9897$
μ' <sub>1</sub> 0·00043	$\log \mu'_1  6_n 6_3 8_5$	$\log \mu_{\text{III}} 9_{n}4457$	$\log \mu_1 7_n 6641$
Coëff.v.μ′ — 0·02618	$\cos \alpha \sec \delta^2 \circ_{n} 5292$	$\mu_{\text{III}} = 0.2791$	$\cos \alpha  g_n o g 45$
$\log$ ,, $8_{n4180}$	$\log \mu'_{\text{II}} 7_n 3887$	$\mu_{\rm II}$ $-0.0592$	sin α 9·9974
$\log \mu' = 0.8186$	$\sin 2\alpha  q_n 3330$	$\mu_{\rm I}$ -0.0046	1 tes Glied 5.3570

2tes Glied 
$$8_n o 330$$
 Coëff.v. $\mu - o \cdot 3429$ 
Add:  $9 \cdot 9991$  log Coëff.v. $\mu$   $9_n 5 \cdot 352$ 
Coëff.v.tg  $\delta$   $8_n o 321$  log  $\mu$   $8_n 3 o 21$ 
tg  $\delta$  o  $\cdot 7403$   $\Delta \alpha_3^{(1)} + o^5 o 0 69$ 
log  $\mu_{\Pi}$   $8_n 7 7 2 4$ 

Coëfficient von  $\mu \mu'$  in  $\Delta \alpha_3$ 
log  $(\mu \mu')_1$   $5_n 7 \circ 7 8$ 
cos  $\alpha$  tg  $\delta^2$  o  $n_5 1 \circ 1$ 
log  $(\mu \mu')_{\Pi}$   $7_n 4 8 9 4$ 
Add: o  $\cdot o \circ 7 1$ 
log Coëff.  $(\mu \mu')$   $7_n 4 9 \circ 5$ 
 $\mu \mu'$  8 · 1207
 $\Delta \alpha_3^{(3)}$  o  $\delta$  o  $\delta$ 

Coëfficient von  $\mu^2$  in  $\Delta \delta_3$  log Coëff.  $\mu^2$  7.7589  $\Delta \delta_3^{(3)}$  0"000

Coëfficient von  $\mu\mu'$  in  $\Delta\delta_3$  log Coëff.  $\mu'$  8<sub>n</sub>5871  $\Delta\delta_3^{(4)}$  0"000.

Es ist also:

$$\Delta \delta_3 = + o''og_4,$$

und somit das dritte Glied mit Rücksicht auf die Eigenbewegung:

$$\frac{100^3}{15} A_3 + \Delta \alpha_3 = -1^5 1395$$

$$100^3 D_3 + \Delta \delta_3 = +0''576.$$

Die Zusammenstellung der Resultate ergibt sonach für den Stern Camelop. 23 Hev. für 1875.0:

Mittlerer Ort: 
$$\alpha_0 = 6^h 24^m 51^8696$$
,  $\delta_0 = +79^o 41' 36''50$ 

Jährliche Präcession  $\begin{cases} +10^5 37807 & -2''1707 \\ -0.02005 & -0.6585 \end{cases}$ 

Variatio säcularis  $\begin{cases} -0.02005 & -1''5033 \\ -0.02621 & +0.0058 \end{cases}$ 

Orttes Glied  $\begin{cases} -1^5 1659 & +0''482 \\ +0.0264 & +0.094 \end{cases}$ 

Der Einfluss der Glieder dritter und höherer Ordnung wird, falls der Sternort dem Pole nicht nahe ist, selbst für recht entfernte Epoehen wenig merklich hervortreten und man kann sich in diesem Falle auf die Berücksichtigung der Glieder zweiter Ordnung beschränken, welche, wenn ein genäherter Werth für die Präcession bekannt ist, leicht in einer der Formel 24) (pag. 206) entsprechenden Weise mitgenommen werden können. Man berechnet nämlich mit Hilfe der genähert bekannten Präcession die für die Mitte der Zeit  $\frac{1}{4}(t_1+t_0)$  geltenden Coordinaten  $\alpha_m$  und  $\delta_m$ , entnimmt der Tafel XI, welche die Präcessionswerthe innerhalb des Zeitraumes von 1600 — 2100 von 10 zu 10 tropischen Jahren angibt, durch Interpolation die für diese Mittelepoche geltenden Werthe von  $m_m$  und  $n_m$ , ermittelt mit diesen Werthen die jährliche, durch die Präcession bewirkte Änderung, wobei nur die ersten Glieder in den Ausdrücken 53a) und 53b) (pag. 222), mit denen man eventuell die Werthe der jährlichen Eigenbewegung verbindet, in Betracht kommen und hat somit:

welche Ausdrücke den Betrag der Präcession innerhalb des Zeitraumes  $t_1 - t_0$  bis auf Glieder dritter Ordnung exclusive genau geben.

Es sei der für 1875.0 geltende Ort von α Ceti:

$$\alpha_{0} = 2^{h} 55^{m} 44^{s}780$$
 $\delta_{0} = + 3^{o} 35' 52''72$ 
 $\mu_{m} = - 0^{s}0017$ 
 $\delta_{m} = + 3^{o} 35' 52''72$ 

auf das mittlere Äquinoctium 1800-0 zu übertragen; genäherte Präcessionswerthe seien: + 3<sup>8</sup>13 und + 14"4. Es ist daher:

$$\frac{1}{3}(t_1 + t_0) = 1837 \cdot 5 \quad \log(t_1 - t_0) = 1_n 875061$$

$$\alpha_m = 2^h 55^m 44^578 - 37 \cdot 5 (3^513) = 43^0 26' 51''$$

$$\delta_m = + 3^0 35' 52''7 - 37 \cdot 5 (14''3)^*) = + 3^0 26' 56'';$$
Tafel XI:  $m_m = 3^5070384$ ,  $\log n_m = 1 \cdot 302170$ ,  $\log \frac{1}{15}n = 0 \cdot 126079$ ,
$$(t_1 - t_0) n_m \quad 3_n 177 \quad 231 \qquad \Delta \delta_0 \quad -18' \quad 11''87 \qquad \log \Delta \alpha_2 \quad 0_n 618 \quad 614$$

$$\cos \alpha_0 \quad 9 \cdot 860 \quad 939 \quad (t_1 - t_0) \mu'_m \quad + 5''25 \qquad \Delta \alpha_2 \quad -4^5 155$$

$$\sin \alpha_0 \quad 9 \cdot 837 \quad 392 \qquad \Delta \delta \quad -18' \quad 6''62 \quad (t_1 - t_0) m_m \quad -3^m 50^5 279$$

$$(t_1 - t_0) \frac{1}{15} n_m \quad 2_n 001 \quad 140 \qquad (t_1 - t_0) \mu_m \quad + 0^5 127$$

$$tg \, \delta_0 \quad 8 \cdot 780 \quad 082 \qquad \Delta \alpha \quad -3^m 54^5 307$$

$$1800 \begin{cases} \alpha = 2^h 51^m 50^5 473 \\ \delta = + 3^0 17' \quad 46'' 10 \end{cases}$$

Ganz ähnliche Formeln erhält man für die Übertragung der ekliptikalen Polarcoordinaten; beschränkt man sich in den strengen Formeln 39) (pag. 215) auf die Glieder erster Ordnung und berücksichtigt die Glieder zweiter Ordnung wie früher durch den Übergang auf die Mittelepoche, so findet sich leicht:

$$\begin{split} \varDelta \lambda &= (t_1 - t_0) \{l_m + \pi_m \operatorname{tg} \beta_m \cos(\lambda_m - \Pi_m)\} \\ \varDelta \beta &= -(t_1 - t_0) \, \pi_m \sin(\lambda_m - \Pi_m), \end{split}$$
 58)

<sup>\*)</sup> Hierbei ist auf die Eigenbewegung Rücksicht genommen.

zu welchen Formeln eventuell die aus der Eigenbewegung resultirenden Correctionen hinzuzulegen wären; die Grössen  $l_m$ ,  $\pi_m$  und  $\Pi_m$  werden aus der Tafel XI für die Mittelepoche zu entlehnen sein.

Als Beispiel soll das für die Anwendung der strengen Formeln gebrauchte (pag. 215) gewählt werden. Der grosse Zeitraum und die relativ grosse Breite lassen zwar die Benützung der Näherungsformeln 58) nicht gerathen erscheinen, doch soll durch dieses Beispiel gezeigt werden, welche bedeutende Annäherung die Ausdrücke selbst unter ungünstigen Umständen gestatten.

$$\lambda_{m} = 86^{\circ} 2' 12'' \qquad \beta_{m} = + 66^{\circ} 4' 35'' \qquad \frac{1}{3} (t_{1} + t_{0}) = 1819$$
Tafel XI:  $l_{m} = 50'' 22765 \qquad \pi_{m} = 0'' 47970 \qquad \Pi_{m} = 172^{\circ} 43' 13''$ 

$$\log \pi_{m} \quad 9 \cdot 680 970 \qquad \log \Delta \lambda_{2} \qquad 0_{n} 903 457$$

$$(t_{1} - t_{0}) \quad 2_{n} 107 210 \qquad \Delta \lambda_{2} \qquad -8'' 007$$

$$-\sin (\lambda_{m} - \Pi_{m}) \quad 9 \cdot 999 272 \qquad (t_{1} - t_{0}) l_{m} \qquad -1^{\circ} 47' 9'' 139$$

$$(t_{1} - t_{0}) \pi_{m} \quad 1_{n} 788 180 \qquad \Delta \lambda_{1} \qquad -1 \quad 47 \quad 17 \cdot 15$$

$$\cos (\lambda_{m} - \Pi_{m}) \quad 8 \cdot 762 \quad 300 \qquad \Delta \beta \qquad -1 \quad 1 \cdot 30.$$

$$tg \beta_{m} \quad 0 \cdot 352 \quad 977$$

Diese Resultate sind mit jenen der strengen Formeln völlig identisch.

Von den vorstehend entwickelten Formeln wird man bei Bahnbestimmungen häufig genug Gebrauch machen, besonders, wenn dem Rechner die Aufgabe gestellt wird, die Reduction der bei den Beobachtungen benützten Vergleichsterne selbst auszuführen. Man ist in diesem Falle genöthigt, die Positionen der Sterne den Sternkatalogen zu entlehnen und dieselben von der Epoche des Jahresanfanges, auf welchen der Katalog bezogen ist, auf die des Beobachtungsjahres zu reduciren; hat man mehre derartige Verwandlungen für denselben Katalog und für dasselbe Beobachtungsjahr auszuführen, so wird die wiederholte Benützung der in diesem Falle constanten Werthe:

$$m_m(t_1 - t_0)$$
,  $\log(t_1 - t_0) n_m$  und  $\log(t_1 - t_0) \frac{1}{15} n_m$ ,

die Rechnung wesentlich abkürzen.

Die Erfahrung hat gelehrt, dass die Angaben der verschiedenen Kataloge für die Sternorte mit mehr oder minder erheblichen systematischen Fehlern behaftet sind, die im Allgemeinen vor Benützung der Positionen in Rechnung gebracht werden sollten. Doch hat bei der gegenwärtigen Sachlage die strenge Reduction der verschiedenen Kataloge, hauptsächlich in Folge der mangelhaften Kenntnis der Eigenbewegungen, immerhin etwas missliches, so dass genaue Angaben über diese Reductionsgrössen für die älteren Kataloge derzeit nicht gemacht werden können; ich verweise in Bezug auf die eventuell anzubringende Correctionen auf die Arbeiten von Argelander (7ter Band der Bonner Beobachtungen) und Auwers (astr. Nachr. No. 1536 und Fundamental-Katalog für die Zonenbeobachtungen, pag. 7 — 12). Bruhns gibt in No. 2381 der astr. Nachr. eine Zusammenstellung dieser auf der Leipziger Sternwarte benützten Quantitäten.

Würde von den in diesem Lehrbuche entwickelten Aberrationscoëfficienten Gebrauch gemacht, so wäre zu beachten, dass die bisher publicirten Sternkataloge das kleine, aus dem Producte der Aberration in die Erdbahnexcentricität entstehende Glied nicht enthalten: man hätte daher die diesbezüglichen Positionen für dasselbe zu corrigiren, also die Katalogspositionen [vergl. 12a) und 12b) pag. 115] um die Beträge:

zu verbessern, welche Correctionen leicht mit den Reductionen der Kataloge auf ein bestimmtes System vereinigt werden können.

Hat man die Positionen eines Sternes aus mehren Katalogen entlehnt und auf dasselbe mittlere Äquinoctium reducirt, so weichen die so erlangten Positionen häufig weiter von einander ab, als man dies nach der Genauigkeit der Beobachtungen erwarten sollte; zeigen diese Fehler einen der Hauptsache nach mit der Zeit fortschreitenden Gang, so wird die Ursache dieser Abweichungen wohl in einer Eigenbewegung des Sternes zu suchen sein; sollte eine solche schon bei der Reduction berücksichtigt worden sein, so kann man schliessen, dass dieselbe noch einer Verbesserung bedürfe. Wenn man von einer bestimmten Epoche  $t_0$ , ausgeht, für welche z. B. für die Rectascension der Werth  $\alpha_0$  angenommen wurde und wenn die Kataloge für die Epochen der Beobachtungen  $t_1$ ,  $t_2$ ,  $t_3 \cdots$ , für die man meist ohne erheblichen Fehler die Hauptepoche des betreffenden Katalogs ansetzen darf\*), die auf das gemeinsame Äquinoctium reducirten Rectascensionen beziehungsweise  $\alpha_1$ ,  $\alpha_2$ ,  $\alpha_3$   $\cdots$  geben, so kann man Bedingungsgleichungen von der Form:

$$\alpha_{1} - \alpha_{0} = \Delta \alpha_{0} + \left(\frac{d\alpha_{0}}{dt}\right)(t_{1} - t_{0})$$

$$\alpha_{2} - \alpha_{0} = \Delta \alpha_{0} + \left(\frac{d\alpha_{0}}{dt}\right)(t_{2} - t_{0})$$

aufstellen. Setzt man abkürzend:

in welchen Gleichungen  $g_1$   $g_2$   $\cdots$  die Gewichte darstellen, die man den Resul-

<sup>\*)</sup> Bei beträchtlicher Eigenbewegung wird man so weit als thunlich die genaue Epoche der Beobachtung zu ermitteln trachten.

taten der verschiedenen Kataloge in einem vorgelegten Falle zu ertheilen Veranlassung hat, so nehmen die obigen Bedingungsgleichungen die Gestalt an:

$$n_1 = a_1 x + b_1 y$$

$$n_2 = a_2 x + b_2 y$$

Der wahrscheinlichste Werth findet sich dann, wenn man, dem zweiten Bande dieses Lehrbuches vorgreifend, die dort bei der Methode der kleinsten Quadrate ausgeführten Entwicklungen benützt:

$$x = \frac{[bb] [an] - [ab] [bn]}{[aa] [bb] - [ab] [ab]} \qquad y = \frac{[aa] [bn] - [ab] [an]}{[aa] [bb] - [ab] [ab]},$$

wobei abkürzend:

$$[an] = a_1n_1 + a_2n_2 + a_3n_3 + \cdots = g_1(\alpha_1 - \alpha_0) + g_2(\alpha_2 - \alpha_0) + g_3(\alpha_3 - \alpha_0) + \cdots$$

$$[bn] = b_1n_1 + b_2n_2 + b_3n_3 + \cdots = (t_1 - t_0)g_1(\alpha_1 - \alpha_0) + (t_2 - t_0)g_2(\alpha_2 - \alpha_0) + (t_3 - t_0)g_3(\alpha_3 - \alpha_0) + \cdots$$

$$[aa] = a_1a_1 + a_2a_2 + a_3a_3 + \cdots = g_1 + g_2 + g_3 + \cdots$$

$$[ab] = a_1b_1 + a_2b_2 + a_3b_3 + \cdots = (t_1 - t_0)g_1 + (t_2 - t_0)g_2 + (t_3 - t_0)g_3 + \cdots$$

$$[bb] = b_1b_1 + b_2b_2 + b_3b_3 + \cdots = (t_1 - t_0)^2g_1 + (t_2 - t_0)^2g_2 + (t_3 - t_0)^2g_3 + \cdots$$

gesetzt ist. Man kann aber die Rechnung wesentlich vereinfachen, wenn man für  $t_0$  die Zeit nimmt, welche durch:

$$t_0 = \frac{t_1 g_1 + t_2 g_2 + t_3 g_3 + \cdots}{g_1 + g_2 + g_3 + \cdots},$$

bestimmt ist; dann wird, da [ab] in diesem Falle nothwendig der Null gleich ist:

$$x = \Delta \alpha_0 = \frac{(\alpha_1 - \alpha_0) g_1 + (\alpha_2 - \alpha_0) g_2 + (\alpha_3 - \alpha_0) g_3 + \cdots}{g_1 + g_2 + g_3 + \cdots} = \frac{[an]}{[aa]}$$

$$y = \frac{d\alpha_0}{dt} = \frac{[bn]}{[bb]}.$$

Der Werth von  $t_{\rm o}$  wird im Allgemeinen nicht mit der Epoche des gemeinsamen Äquinoctiums zusammenfallen, mit Hilfe des Werthes von y wird es jedoch nicht schwer sein, die für  $t_{\rm o}$  geltende Rectascension auf diese Epoche zu übertragen. Ein auf dieselben Principien gegründetes Verfahren wird man zur Bestimmung der Eigenbewegung in Declination anwenden können.

Nachdem in den bisherigen Entwicklungen der Einfluss der Präcession auf die Elemente der Bahnlage und auf die polaren Coordinaten eines Ortes ermittelt worden ist, erscheint es nun wünschenswerth, die Wirkung der Präcession auf die rechtwinkligen Coordinaten und zwar zuerst für die Ekliptik zu bestimmen, weil nach Vollendung dieser Entwicklungen die Resultate in bekannter Weise für den Äquator verwendet werden können.

Multiplicirt man die Gleichungen 31) (pag. 213) beiderseits mit der Grösse e und führt statt der polaren die rechtwinkligen Coordinaten (vergl. pag. 6) ein, so findet sich:

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

aus welchen Gleichungen sofort resultirt:

$$\begin{split} x_1 &= x_0 \left\{ \cos \Pi \cos (\Pi + l) + \sin \Pi \sin (\Pi + l) \cos \pi \right\} + \\ &+ y_0 \left\{ \sin \Pi \cos (\Pi + l) - \cos \Pi \sin (\Pi + l) \cos \pi \right\} - z_0 \sin (\Pi + l) \sin \pi \\ y_1 &= x_0 \left\{ \cos \Pi \sin (\Pi + l) - \sin \Pi \cos (\Pi + l) \cos \pi \right\} + \\ &+ y_0 \left\{ \sin \Pi \sin (\Pi + l) + \cos \Pi \cos (\Pi + l) \cos \pi \right\} + z_0 \cos (\Pi + l) \sin \pi \\ z_1 &= x_0 \sin \Pi \sin \pi - y_0 \cos \Pi \sin \pi + z_0 \cos \pi. \end{split}$$

Statt dieser Gleichungen können die folgenden geschrieben werden:

$$x_{1} = x_{0} + X_{x}x_{0} + Y_{x}y_{0} + Z_{x}z_{0} y_{1} = y_{0} + X_{y}x_{0} + Y_{y}y_{0} + Z_{y}z_{0} z_{1} = z_{0} + X_{z}x_{0} + Y_{z}y_{0} + Z_{z}z_{0},$$
 60)

in welchen offenbar gesetzt worden ist:

$$\begin{array}{l} X_x = - \; 2 \; \{ \sin \frac{1}{4} \, l^2 + \sin \Pi \sin (\Pi + l) \sin \frac{1}{4} \, \pi^2 \} \\ Y_x = - \sin l + \; 2 \cos H \sin (\Pi + l) \sin \frac{1}{4} \, \pi^2 \\ Z_x = - \sin (\Pi + l) \sin \pi \\ X_y = + \sin l + \; 2 \sin H \cos (\Pi + l) \sin \frac{1}{4} \, \pi^2 \\ Y_y = - \; 2 \; \{ \sin \frac{1}{4} \, l^2 + \cos \Pi \cos (\Pi + l) \sin \frac{1}{4} \, \pi^2 \} \\ Z_y = + \cos (\Pi + l) \sin \pi \\ X_z = + \sin \Pi \sin \pi \\ Y_z = - \cos \Pi \sin \pi \\ Z_z = - \; 2 \sin \frac{1}{4} \, \pi^2 . \end{array} \right) .$$

Nimmt man in diesen Ausdrücken nur die Glieder dritter Ordnung in Bezug auf die Zeit mit und setzt:

$$l = \{\lambda_1 + \lambda_1'(t_0 - 1850) + \lambda_1''(t_0 - 1850)^2\}(t_1 - t_0) + \{\lambda_2 + \lambda_2'(t_0 - 1850)\}(t_1 - t_0)^2 + \lambda_3(t_1 - t_0)^3$$

$$tg \pi \sin H = \{\sigma_1 + \sigma_1'(t_0 - 1850) + \sigma_1''(t_0 - 1850)^2\}(t_1 - t_0) + \{\sigma_2 + \sigma_2'(t_0 - 1850)\}(t_1 - t_0)^2 + \sigma_3(t_1 - t_0)^3$$

$$tg \pi \cos H = \{\gamma_1 + \gamma_1'(t_0 - 1850) + \gamma_1''(t_0 - 1850)^2\}(t_1 - t_0) + \{\gamma_2 + \gamma_2'(t_0 - 1850)\}(t_1 - t_0)^2 + \gamma_3(t_1 - t_0)^3,$$

in welchen Formeln die numerische Bedeutung der Coëfficienten durch Vergleichung mit den entsprechenden Ausdrücken in 15) (pag. 202) ersichtlich ist, so wird innerhalb der gesteckten Genauigkeitsgrenzen:

$$\begin{split} X_x &= - \left\{ \frac{1}{2} \left( \lambda_1^2 + \sigma_1^2 \right) + \left( \lambda_1 \lambda_1' + \sigma_1 \sigma_1' \right) (t_0 - 1850) \right\} (t_1 - t_0)^2 - \\ &\qquad \qquad - \left\{ \lambda_1 \lambda_2 + \sigma_1 \sigma_2 + \frac{1}{2} \sigma_1 \gamma_1 \lambda_1 \right\} (t_1 - t_0)^3 \\ Y_x &= - \left\{ \lambda_1 + \lambda_1' \left( t_0 - 1850 \right) + \lambda_1'' \left( t_0 - 1850 \right)^2 \right\} (t_1 - t_0) + \left\{ \left( - \lambda_2 + \frac{1}{2} \sigma_1 \gamma_1 \right) + \right. \\ &\qquad \qquad + \left. \left( - \lambda_2' + \frac{1}{2} \left[ \sigma_1 \gamma_1' + \gamma_1 \sigma_1' \right] \right) \left( t_0 - 1850 \right) \right\} (t_1 - t_0)^2 + \\ &\qquad \qquad + \left\{ \frac{1}{6} \lambda_1^3 - \lambda_3 + \frac{1}{2} \left[ \gamma_1 \sigma_2 + \sigma_1 \gamma_2 + \lambda_1 \gamma_1^2 \right] \right\} (t_1 - t_0)^3 \\ Z_x &= - \left\{ \sigma_1 + \sigma_1' \left( t_0 - 1850 \right) + \sigma_1'' \left( t_0 - 1850 \right)^2 \right\} (t_1 - t_0) - \left\{ \left( \sigma_2 + \lambda_1 \gamma_1 \right) + \right. \\ &\qquad \qquad + \left. \left( \sigma_2' + \lambda_1 \gamma_1' + \gamma_1 \lambda_1' \right) \left( t_0 - 1850 \right) \right\} (t_1 - t_0)^2 + \\ &\qquad \qquad + \left\{ - \sigma_3 - \lambda_1 \gamma_2 - \gamma_1 \lambda_2 + \frac{1}{3} \sigma_1 \left[ \lambda_1^2 + \sigma_1^2 + \gamma_1^2 \right] \left( t_1 - t_0 \right)^3 \end{split}$$

$$X_{y} = + \{\lambda_{1} + \lambda_{1}' (t_{0} - 1850) + \lambda_{1}'' (t_{0} - 1850)^{2}\} (t_{1} - t_{0}) + \{(\lambda_{2} + \frac{1}{2}\sigma_{1}\gamma_{1}) + \\ + (\lambda_{2}' + \frac{1}{2}[\sigma_{1}\gamma_{1}' + \gamma_{1}\sigma_{1}']) (t_{0} - 1850)\} (t_{1} - t_{0})^{2} + \\ + \{-\frac{1}{6}\lambda_{1}^{3} + \lambda_{3} + \frac{1}{2}[\gamma_{1}\sigma_{2} + \sigma_{1}\gamma_{2} - \lambda_{1}\sigma_{1}^{2}]\} (t_{1} - t_{0})^{3} \}$$

$$Y_{y} = - \{\frac{1}{2}(\lambda_{1}^{2} + \gamma_{1}^{2}) + (\lambda_{1}\lambda_{1}' + \gamma_{1}\gamma_{1}') (t_{0} - 1850)\} (t_{1} - t_{0})^{2} + \\ + \{-\lambda_{1}\lambda_{2} - \gamma_{1}\gamma_{2} + \frac{1}{2}\sigma_{1}\gamma_{1}\lambda_{1}\} (t_{1} - t_{0})^{3} \}$$

$$Z_{y} = + \{\gamma_{1} + \gamma_{1}' (t_{0} - 1850) + \gamma_{1}'' (t_{0} - 1850)^{2}\} (t_{1} - t_{0}) + \{(\gamma_{2} - \lambda_{1}\sigma_{1}) + \\ + (\gamma_{2}' - \lambda_{1}\sigma_{1}' - \sigma_{1}\lambda_{1}') (t_{0} - 1850)\} (t_{1} - t_{0})^{2} + \\ + \{\gamma_{3} - \lambda_{1}\sigma_{2} - \sigma_{1}\lambda_{2} - \frac{1}{2}\gamma_{1}[\lambda_{1}^{2} + \sigma_{1}^{2} + \gamma_{1}^{2}]\} (t_{1} - t_{0})^{3} \}$$

$$X_{z} = + \{\sigma_{1} + \sigma_{1}' (t_{0} - 1850) + \sigma_{1}'' (t_{0} - 1850)^{2}\} (t_{1} - t_{0}) + \\ + \{\sigma_{2} + \sigma_{2}' (t_{0} - 1850)\} (t_{1} - t_{0})^{2} + \\ + \{\sigma_{3} - \frac{1}{2}\sigma_{1}[\sigma_{1}^{2} + \gamma_{1}^{2}]\} (t_{1} - t_{0})^{3} \}$$

$$Y_{z} = - \{\gamma_{1} + \gamma_{1}' (t_{0} - 1850) + \gamma_{1}'' (t_{0} - 1850)^{2}\} (t_{1} - t_{0}) - \\ - \{\gamma_{2} + \gamma_{2}' (t_{0} - 1850)\} (t_{1} - t_{0})^{2} + \\ + \{-\gamma_{3} + \frac{1}{2}\gamma_{1}[\sigma_{1}^{2} + \gamma_{1}^{2}]\} (t_{1} - t_{0})^{3} \}$$

$$Z_{z} = - \{\frac{1}{2}(\sigma_{1}^{2} + \gamma_{1}^{2}) + (\sigma_{1}\sigma_{1}' + \gamma_{1}\gamma_{1}') (t_{0} - 1850)\} (t_{1} - t_{0})^{2} - \\ - \{\sigma_{1}\sigma_{2} + \gamma_{1}\gamma_{2}\} (t_{1} - t_{0})^{3} \}$$

Die numerische Substitution in diesen Ausdrücken ergibt, wenn man die Resultate in Einheiten der zehnten Decimale ansetzt, für die Transformation der rechtwinkligen Coordinaten:

$$\begin{split} X_x &= \{-296 \cdot 570 - 0 \cdot 002665 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \{-0 \cdot 001333\} (t_1 - t_0)^3 \\ Y_x &= \{-2435445 - 10 \cdot 948 (t_0 - 1850) - 0 \cdot 000045 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + \\ + \{-5 \cdot 477 - 0 \cdot 000041 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \{+0 \cdot 024066\} (t_1 - t_0)^3 \\ Z_x &= \{-2832 + 3 \cdot 715 (t_0 - 1850) - 0 \cdot 000004 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + \\ + \{+4 \cdot 667 + 0 \cdot 000026 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \{+0 \cdot 00041\} (t_1 - t_0)^3 \\ X_y &= \{+2435445 + 10 \cdot 948 (t_0 - 1850) + 0 \cdot 000045 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + \\ + \{+5 \cdot 471 + 0 \cdot 000049 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \{-0 \cdot 024062\} (t_1 - t_0)^3 \\ Y_y &= \{-296 \cdot 596 - 0 \cdot 002667 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \{-0 \cdot 001333\} (t_1 - t_0)^3 \\ Z_y &= \{-23074 - 0 \cdot 139 (t_0 - 1850) + 0 \cdot 000298 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + \\ + \{-0 \cdot 414^*) + 0 \cdot 000748 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \{+0 \cdot 000477\} (t_1 - t_0)^3 \\ X_z &= \{+2832 - 3 \cdot 715 (t_0 - 1850) + 0 \cdot 000004 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + \\ + \{+0 \cdot 952 + 0 \cdot 000033 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \{-0 \cdot 000011\} (t_1 - t_0)^3 \\ Y_z &= \{+23074 + 0 \cdot 139 (t_0 - 1850) - 0 \cdot 000298 (t_0 - 1850)^2\} (t_1 - t_0) + \\ + \{-0 \cdot 275 + 0 \cdot 000153 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \{-0 \cdot 000006\} (t_1 - t_0)^3 \\ Z_z &= \{-0 \cdot 027 + 0 \cdot 000001 (t_0 - 1850)\} (t_1 - t_0)^2 + \{-0 \cdot 0000006\} (t_1 - t_0)^3 . \end{split}$$

Um die Formeln für die Transformation der äquatorealen Coordinaten  $x_0'$ ,  $y_0'$ ,  $z_0'$ , die sich auf den mittleren Äquator zur Zeit  $t_0$  beziehen, in die Äquator-coordinaten  $x_1'$ ,  $y_1'$ ,  $z_1'$ , für welche als Fundamentalebene der mittlere Äquator zur Zeit  $t_1$  gilt, zu erhalten, braucht man nur in den Ausdrücken 61a) statt:

$$\vec{n}, , , , \\
\vec{\Pi}, , , , P = 90^{\circ} - p.$$

l zu schreiben: m

<sup>\*)</sup> Der numerische Werth dieses Coëfficienten ist im 2. Bande (1. Aufl.) pag. 87 unrichtig angegeben; statt — 0.69 sollte mit den dort gebrauchten Präcessionsconstanten — 0.42 einzusetzen sein.

Man erhält sofort:

$$x_{1}' = x_{0}' + X_{x}' x_{0}' + Y_{x}' y_{0}' + Z_{x}' z_{0}' y_{1}' = y_{0}' + X_{y}' x_{0}' + Y_{y}' y_{0}' + Z_{y}' z_{0}' z_{1}' = z_{0}' + X_{z}' x_{0}' + Y_{z}' y_{0}' + Z_{z}' z_{0}',$$
 62)

wobei anzunehmen sein wird:

$$X_{x}' = -2 \left\{ \sin \frac{1}{2} m^{2} + \cos p \cos (m - p) \sin \frac{1}{2} n^{2} \right\}$$

$$Y_{x}' = -\sin m + 2 \sin p \cos (m - p) \sin \frac{1}{2} n^{2}$$

$$Z_{x}' = -\cos (m - p) \sin n$$

$$X_{y}' = +\sin m - 2 \cos p \sin (m - p) \sin \frac{1}{2} n^{2}$$

$$Y_{y}' = -2 \left\{ \sin \frac{1}{2} m^{2} - \sin p \sin (m - p) \sin \frac{1}{2} n^{2} \right\}$$

$$Z_{y}' = -\sin (m - p) \sin n$$

$$X_{z}' = +\cos p \sin n$$

$$Y_{z}' = -\sin p \sin n$$

$$Z_{z}' = -2 \sin \frac{1}{2} n^{2}.$$

Lässt man die Glieder vierter Ordnung weg, so kann auch geschrieben werden:

$$\begin{array}{lll} X_{x}' = -\frac{1}{2} \, m^2 - \frac{1}{2} \, n^2 & , & X_{y}' = m - \frac{1}{6} \, m^3 - \frac{1}{2} (m-p) n^2, & X_{z}' = n - \frac{1}{6} \, n^3 - \frac{1}{2} \, n p^2 \\ Y_{x}' = -m + \frac{1}{6} \, m^3 + \frac{1}{2} \, p \, n^2 & , & Y_{z}' = -n p \\ Z_{x}' = -n + \frac{1}{6} \, n^3 + \frac{1}{2} \, n (m-p)^2, & Z_{y}' = -(m-p) \, n & , & Z_{z}' = -\frac{1}{2} \, n^2. \end{array}$$

Setzt man:

$$m = (\mu_1 + \mu_1' \tau + \mu_1'' \tau^2) T + (\mu_2 + \mu_2' \tau) T^2 + \mu_3 T^3$$

$$n = (\nu_1 + \nu_1' \tau + \nu_1'' \tau^2) T + (\nu_2 + \nu_2' \tau) T^2 + \nu_3 T^3$$

$$p = (\varphi_1 + \varphi_1' \tau) T + \varphi_2 T^2,$$

- und beachtet, dass  $\varphi_1 = \frac{1}{2}\mu_1$  und  $\varphi_1' = \frac{1}{2}\mu_1'$  angenommen werden kann, so ist innerhalb der gesteckten Genauigkeitsgrenzen:

$$\begin{split} X_{x}' &= \{ -\frac{1}{3} (\mu_{1}^{2} + \nu_{1}^{2}) - (\mu_{1}\mu_{1}' + \nu_{1}\nu_{1}') \tau \} T^{2} + \{ -(\mu_{1}\mu_{2} + \nu_{1}\nu_{2}) \} T^{3} \\ Y_{x}' &= \{ -\mu_{1} - \mu_{1}' \tau - \mu_{1}'' \tau^{2} \} T + \{ -\mu_{2} - \mu_{2}' \tau \} T^{2} + \{ -\mu_{3} + \frac{1}{6} \mu_{1}^{3} + \frac{1}{4} \mu_{1}\nu_{1}^{2} \} T^{3} \\ Z_{x}' &= \{ -\nu_{1} - \nu_{1}' \tau - \nu_{1}'' \tau^{2} \} T + \{ -\nu_{2} - \nu_{2}' \tau \} T^{2} + \{ -\nu_{3} + \frac{1}{6} \nu_{1}^{3} + \frac{1}{8} \nu_{1} \mu_{1}^{2} \} T^{3} \\ X_{y}' &= \{ \mu_{1} + \mu_{1}' \tau + \mu_{1}'' \tau^{2} \} T + \{ \mu_{2} + \mu_{2}' \tau \} T^{2} + \{ +\mu_{3} - \frac{1}{6} \mu_{1}^{3} - \frac{1}{4} \mu_{1} \nu_{1}^{2} \} T^{3} \\ X_{y}' &= \{ -\frac{1}{2} \mu_{1}^{2} - \mu_{1} \mu_{1}' \tau \} T^{2} - \mu_{1} \mu_{2} T^{3} \\ Z_{y}' &= \{ -\frac{1}{2} \mu_{1} \nu_{1} - (\frac{1}{2} \mu_{1} \nu_{1}' + \frac{1}{2} \mu_{1}' \nu_{1}) \tau \} T^{2} + \{ \varphi_{2} \nu_{1} - \mu_{2} \nu_{1} - \frac{1}{2} \mu_{1} \nu_{2} \} T^{3} \\ X_{z}' &= \{ \nu_{1} + \nu_{1}' \tau + \nu_{1}'' \tau^{2} \} T + \{ \nu_{2} + \nu_{2}' \tau \} T^{2} + \{ \nu_{3} - \frac{1}{6} \nu_{1}^{3} - \frac{1}{8} \nu_{1} \mu_{1}^{2} \} T^{3} \\ Y_{z}' &= \{ -\frac{1}{2} \nu_{1} \mu_{1} - (\frac{1}{2} \mu_{1} \nu_{1}' + \frac{1}{2} \mu_{1}' \nu_{1}) \tau \} T^{2} + \{ -\nu_{1} \varphi_{2} - \frac{1}{2} \mu_{1} \nu_{2} \} T^{3} \\ Z_{z}' &= \{ -\frac{1}{2} \nu_{1}^{2} - \nu_{1} \nu_{1}' \tau \} T^{2} - \nu_{1} \nu_{2} T^{3}. \end{split}$$

Die numerische Substitution ergibt, wenn man die Resultate in Einheiten der zehnten Decimale ansetzt, für die in 62) auftretenden Transformations-Coëfficienten:

$$\begin{split} X_{x}' &= \{-296 \cdot 570 - 0 \cdot 002665 \, (t_0 - 1850)\} \, (t_1 - t_0)^2 + \{-0 \cdot 001333\} \, (t_1 - t_0)^3 \\ Y_{x}' &= \{-2233018 - 13 \cdot 765 \, (t_0 - 1850) - 0 \cdot 000043 \, (t_0 - 1850)^2\} \, (t_1 - t_0) + \\ &+ \{-6 \cdot 882 - 0 \cdot 000043 \, (t_0 - 1850)\} \, (t_1 - t_0)^2 + \{+0 \cdot 022060\} \, (t_1 - t_0)^3 \\ Z_{x}' &= \{-972124 + 4 \cdot 203 \, (t_0 - 1850) + 0 \cdot 000023 \, (t_0 - 1850)^2\} \, (t_1 - t_0) + \\ &+ \{+2 \cdot 101 + 0 \cdot 000023 \, (t_0 - 1850)\} \, (t_1 - t_0)^2 + \{+0 \cdot 009618\} \, (t_1 - t_0)^3 \end{split}$$

$$\begin{split} X_{y}' &= \{+2233018 + 13\cdot765(t_{0} - 1850) + 0\cdot000043(t_{0} - 1850)^{2}\}(t_{1} - t_{0}) + \\ &+ \{+6\cdot882 + 0\cdot000043(t_{0} - 1850)\}(t_{1} - t_{0})^{2} + \{-0\cdot022060\}(t_{1} - t_{0})^{3}\}(t_{1} - t_{0})^{2} + \{-0\cdot001537\}(t_{1} - t_{0})^{3}\}(t_{1} - t_{0})^{3}\}(t_{1}$$

### C. Nutation.

Wie schon oben bemerkt wurde, fasst man die periodischen Änderungen der Fundamentalebene unter dem Namen der Nutation zusammen; da diese durch die Änderungen der Lage des Äquators allein bedingt ist, so werden die Breiten eines Himmelskörpers durch dieselbe nicht verändert. Oben (pag. 183—186) finden sich die vollständigen Ausdrücke für die Nutation in Länge und Schiefe; nimmt man alle jene Glieder mit, deren Coëfficienten in der Länge 0"005, in der Schiefe 0"0025 überschreiten, ferner jene kleineren, die sich mit den vorhandenen Argumenten leicht berechnen lassen, und gruppirt dieselben nach den Argumenten, so wird der Ausdruck für die Nutation, das Jahr 1900 als Ausgangsepoche genommen, sein:

in der Länge:

 $+ o'' 1255 \sin g' - o'' 00031 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \sin g'$  $+ o'' oo 16 \sin 2g' - o'' oo oo 1 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \sin 2g'$  $+ o''o213 \sin(g' + 2\omega' + 2\Omega) - o''oooo5 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \sin(g' + 2\omega' + 2\Omega)$   $- 1''2648 \sin(2g' + 2\omega' + 2\Omega) - o''ooo13 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \sin(2g' + 2\omega' + 2\Omega)$   $- o''o494 \sin(3g' + 2\omega' + 2\Omega) + o''ooo12 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \sin(3g' + 2\omega' + 2\Omega)$ Arg. I  $- o''oo15 \sin(4g' + 2\omega' + 2\Omega) + o''ooo1 \left(\frac{4-1900}{100}\right) \sin(4g' + 2\omega' + 2\Omega)$ - 17"2819 sin Ω + 0"0003 cos Ω - 0"01770  $\left(\frac{t_1-1900}{100}\right)$  sin Ω  $+ o''_{2095} \sin 2\Omega + o''_{00002} \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \sin 2\Omega$  $-0''2044 \sin(2g + 2\omega + 2\Omega)$ } Arg. III  $+ o''0678 \sin g + o''0028 \sin 2g + o''0002 \sin 3g$ } Arg. IV  $- o''o_{343} \sin (2g + 2\omega + \Omega)$ Arg. V  $-0''0262 \sin(3g + 2\omega + 2\Omega)$ } Arg. VI  $+ o''o150 \sin(g-2g'+2\omega-2\omega') + o''o001 \sin(2g-4g'+4\omega-4\omega')$  } Arg. VII  $+ o''o_{125} \sin(2g' + 2\omega' + \Omega)$ Arg. VIII + o''0115  $\sin (g + 2\omega + 2\Omega)$ Arg. IX  $+ o'' o o o i \sin (2g - 2g' + 2\omega - 2\omega')$ Arg. X  $+ o'' \cos 8 \sin (g + \Omega)$ } Arg. XI -- o"0057  $\sin (-g + \Omega)$ Arg. XII  $+ o'' \cos 2 \sin (2\omega + \Omega)$ Arg. XIII  $-0''0052 \sin (3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$ Arg. XIV

#### in der Schiefe:

$$- o''oog2 \cos(g' + 2\omega' + 2\Omega) + o''oooo3 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \cos(g' + 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''5488 \cos(2g' + 2\omega' + 2\Omega) - o''ooo29 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \cos(2g' + 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''o215 \cos(3g' + 2\omega' + 2\Omega) - o''oooo7 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \cos(3g' + 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''o007 \cos(4g' + 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''o305 \cos\Omega + o''ooog2 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \cos\Omega$$

$$- o''o905 \cos2\Omega + o''oooo5 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) \cos2\Omega$$

$$+ o''o887 \cos(2g + 2\omega + 2\Omega)$$

$$+ o''o183 \cos(2g + 2\omega + 2\Omega)$$

$$+ o''o114 \cos(3g + 2\omega + 2\Omega)$$

$$+ o''o114 \cos(3g + 2\omega + 2\Omega)$$

$$- o''oo67 \cos(2g' + 2\omega' + \Omega)$$

$$- o''oo50 \cos(g + 2\omega + 2\Omega)$$

$$+ o''o031 \cos(g + \Omega)$$

$$+ o''o031 \cos(g + \Omega)$$

$$+ o''o031 \cos(g + \Omega)$$

$$+ o''o023 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 4\omega - 2\omega' + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 2\omega + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 2\omega + 2\Omega)$$

$$+ o''oo23 \cos(3g - 2g' + 2\omega +$$

Die Berechnung dieser Ausdrücke von Fall zu Fall würde recht beschwerlich werden, auch wenn man sich, wie dies gewöhnlich geschieht, auf die zu den Argumenten I und II gehörenden Glieder allein beschränken würde; es ist deshalb wünschenswerth, Tafeln zu besitzen, welche in einfacher und zweckmässiger Weise die Ermittlung der Nutationswerthe gestatten; solche sind in diesem Werke aufgenommen. Es soll vorerst auf die Argumente und dann auf die Einrichtung dieser Tafeln eingegangen werden. Nach Hansen's Mondtafeln ist, wenn  $t_1$  in julianischen Jahren angetzt ist und als Ausgangspunkt der Zählung 1800 Jan. 0.0 Greenwicher Zeit gilt:

$$g = 110^{\circ} 19' 33''64 + (13 \times 360^{\circ} + 331158''3715)(t_{1} - 1800) + \\ + 49'' 435 \left(\frac{t_{1} - 1800}{100}\right)^{2} + 0''050073 \left(\frac{t_{1} - 1800}{100}\right)^{3}$$

$$\omega = 192^{\circ} 7' 21''91 + 216115''2207(t_{1} - 1800) - 44''323 \left(\frac{t_{1} - 1800}{100}\right)^{2} - \\ - 0''043759 \left(\frac{t_{1} - 1800}{100}\right)^{3}$$

$$\Omega = 33^{\circ} 16' 31''15 - 69629''3961(t_{1} - 1800) + 8''189 \left(\frac{t_{1} - 1800}{100}\right)^{2} + 0''007159 \left(\frac{t_{1} - 1800}{100}\right)^{3},$$

nach Le-Verrier's Sonnentafeln', denen die Epoche 1850 Jan. 1.0 mittl. Pariser Zeit zu Grunde liegt:

$$g' + \omega' + \Omega = 280^{\circ} 46' 43''51 + 1296027''6784(t_1 - 1850) + 1''1073(\frac{t_1 - 1850}{100})^2$$
  
$$\omega' + \Omega = 280^{\circ} 21' 21''5 + 61''6995(t_1 - 1850) + 1''823(\frac{t_1 - 1850}{100})^2.$$

Die Le-Verrier'schen Tafeln geben die mittlere Länge und die Länge des Peri-

gäums, vermehrt um den constanten Theil der Aberration, es wird  $(g' + \omega' + \Omega)$  und  $(\omega' + \Omega)$  demnach um 20"48 zu vermehren sein.

Reducirt man Alles auf die Epoche 1900 Januar 0.0 mittl. Greenwicher Zeit und lässt die Glieder dritter Ordnung fort, so erhält man aus den vorstehenden Zahlen die folgenden Ausdrücke:

$$g = 296^{\circ}7'6''3 + (13 \times 360^{\circ} + 331159''3617)(t_{1} - 1900) + 49''437 \left(\frac{t_{1} - 1900}{100}\right)^{2}$$

$$\omega = 75^{\circ}8'47''9 + 216114''3329(t_{1} - 1900) - 44''324 \left(\frac{t_{1} - 1900}{100}\right)^{2}$$

$$\Omega = 259^{\circ}10'50''4 - 69629''2321(t_{1} - 1900) + 8''189 \left(\frac{t_{1} - 1900}{100}\right)^{2}$$

$$\omega' + \Omega = 281^{\circ}13'7''2 + 61''7177(t_{1} - 1900) + 1''823 \left(\frac{t_{1} - 1900}{100}\right)^{2}$$

$$g' + \omega' + \Omega = 279^{\circ}41'48''8 + (360^{\circ} + 27''6895)(t_{1} - 1900) + 1''1073 \left(\frac{t_{1} - 1900}{100}\right)^{2}.$$

Wie man sieht, ist das Argument  $\omega' + \Omega$  (Länge des Sonnenperigäums) verhältnismässig geringen Änderungen mit der Zeit unterworfen, weshalb man, da bei Berechnung der Nutation für sehr ferne Epochen niemals die grösste Schärfe nöthig sein wird:

 $\omega' + \Omega = \pi_0 + \alpha \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right) = 281^{\circ} 13' 7'' 2 + 6171'' 77 \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right),$ 

setzen und den unter dem Arg. I zusammengefassten Argumenten die Form:

$$g' = (g' + \omega' + \Omega) - \pi_0 - \alpha \left(\frac{t_1 - 1900}{100}\right)$$

$$2g' = 2(g' + \omega' + \Omega) - 2\pi_0 - 2\alpha \quad ,,$$

$$g' + 2\omega' + 2\Omega' = (g' + \omega' + \Omega) + \pi_0 + \alpha \quad ,,$$

$$3g' + 2\omega' + 2\Omega' = 3(g' + \omega' + \Omega) - \pi_0 - \alpha \quad ,,$$

$$4g' + 2\omega' + 2\Omega' = 4(g' + \omega' + \Omega) - 2\pi_0 - 2\alpha \quad ,,$$

ertheilen darf. Hierauf sind die unter dem Sinus- und Cosinus-Zeichen auftretenden mit der Zeit multiplicirten Grössen nach Potenzen derselben zu entwickeln, wobei man sich aber auf die Berücksichtigung der ersten Potenzen beschränken, demnach alle Glieder dieser Gruppe von dem Argumente  $(g'+\omega'+\Omega)=I$  abhängig machen kann. Es ist hier Arg. I dieselbe Grösse, welche bei der Aberration (pag. 116) benützt wurde. Man erhält schliesslich für die dem Arg. I angehörenden Nutationsglieder den Ausdruck:

$$+ o'' 1022 \cos I + o'' 0285 \sin I + \{-o'' 00086 \cos I + o'' 00424 \sin I\} \begin{pmatrix} t_1 - 1900 \\ 1000 \end{pmatrix}$$

$$+ o'' 0006 \cos 2I - 1'' 2663 \sin 2I + \{+o'' 00009 \cos 2I - o'' 00008 \sin 2I\} \quad , ,$$

$$- o'' 0485 \cos 3I - o'' 0006 \sin 3I + \{+o'' 00041 \cos 3I - o'' 00143 \sin 3I\} \quad , ,$$

$$- o'' 0006 \cos 4I + o'' 0014 \sin 4I + \{-o'' 00008 \cos 4I - o'' 00004 \sin 4I\} \quad , ,$$

$$in Schiefe:$$

$$- o'' 0018 \cos I - o'' 00090 \sin I + \{-o'' 00026 \cos I + o'' 00008 \sin I\} \begin{pmatrix} t_1 - 1900 \\ 100 \end{pmatrix}$$

$$+ o'' 5488 \cos 2I \quad + \{-o'' 00029 \cos 2I\} \quad , ,$$

$$+ o'' 0042 \cos 3I - o'' 0211 \sin 3I + \{+o'' 00062 \cos 3I + o'' 00020 \sin 3I\} \quad , ,$$

$$- o'' 0006 \cos 4I - o'' 0003 \sin 4I + \{+o'' 00002 \cos 4I - o'' 00004 \sin 4I\} \quad , ,$$

Die hier mitgetheilten zum Argumente I gehörigen Werthe und die oben angeführ-

ten (pag. 237 und 238) von den andern Argumenten abhängigen Ausdrücke sind, in hinreichend engen Intervallen berechnet, in der Tafel X aufgenommen, die Argumente selbst in einem Masse angesetzt, von welchem hundert Einheiten der Peripherie gleich kommen, es können also an dieselben beliebige Vielfache von Hundert additiv oder subtractiv angebracht werden. Zur Bildung der Argumente finden sich die Ausgangswerthe in der angegebenen Einheit für Januar 0.0 mittl. Greenwicher Zeit der gemeinen Jahre, für Januar 1.0 der Schaltjahre in Tafel XA, welche ausserdem die um 10"5 verminderte Schiefe der Ekliptik für dieselben Epochen enthält. Letztere Grösse sowie die Argumente I und II sind vom Jahre 1600 bis 2199 mitgetheilt, die übrigen Argumente aber nur für den Zeitraum 1800 - 1999, da das Bedürfnis nach genauer Ermittlung der Nutation für andere Zeiträume gegenwärtig nicht vorhanden ist. Am Fusse der Tafel XA finden sich auch jene Correctionen der Argumente, die man anzubringen hat, wenn man die Rechnung für andere Hauptmeridiane oder andere Epochen ausführen will; die Art der Anwendung dieser Zusatztafel ist wohl selbstverständlich. Ausserdem habe ich die Änderungen der Argumente für jeden Zehntheil des Tages aufgenommen, um eventuell die Rechnung für eine beliebige Epoche ausführen zu können.

Die Tafel XB gibt jene Correctionen der Schiefe und der Argumente, welche man an die Werthe der Jahrestafel anbringen muss, um die Argumente des angesetzten Tages zu erhalten; dieselbe gilt für oh Greenw. Zeit, die erforderliche Änderung für eine andere Epoche wird, wie schon oben bemerkt, gleich bei der Jahrestafel berücksichtigt. Bei der Addition werden die allenfalls auftretenden Hunderte in den Argumenten fortgelassen, für die Monate Januar und Februar hat man den doppelten Eingang zu beachten, der, je nachdem das Jahr ein gemeines oder ein Schaltjahr ist, entsprechend der Aufschrift gewählt werden muss. Hat man eine ephemeridenartige Rechnung auszuführen, so wird diese wesentlich erleichtert, wenn man die Zahlen der Jahrestafel auf den unteren Rand eines Papieres schreibt und, dasselbe über die entsprechenden Tageszahlen haltend, durch Addition die erforderlichen Argumente für die einzelnen Tage bildet. Zu der Columne e der Tafel XB ist zu bemerken, dass für die Änderung der mittleren Schiefe o"5 + Änderung der Schiefe gesetzt ist, um stets eine additive Correction zu erhalten.

Mit den erhaltenen Argumenten geht man in die Tafeln Xa bis Xq ein, die übrigens ausser der Nutation in Länge und Schiefe noch andere Grössen enthalten, auf welche weiter unten näher eingegangen werden soll. Die Tafeln Xa bis Xo, die also zu den Argumenten I und II gehören, enthalten in der Regel für jede der zu entlehnenden Grössen zwei Columnen: die erste gibt den für das Jahr 1900 geltenden Werth, die zweite die Änderung dieses letzteren in einem Jahrhundert, gezählt von der Epoche 1900; man hat daher diese Zahlen, wenn mit  $t_0$  die Jahreszahl des vorgelegten Datums bezeichnet wird, mit  $t = \left(\frac{t_0 - 1900}{100}\right)$  zu multipliciren und zu dem Werthe aus der ersten Columne zu addiren. Die mit  $\varepsilon$  und  $\lambda$  überschriebenen Columnen geben die Werthe der Nutation in Schiefe und Länge; den letzteren ist in den Tafeln, die zum Argument I und II gehören, keine Constante zugefügt, weil

es sich empfiehlt, sich bei der Rechnung zunächst auf das Resultat aus diesen beiden Tafeln zu beschränken, welches durch die einfache Verbindung zweier Zahlen erhalten wird, die übrigen, kleinen und meist rasch veränderlichen Glieder wird man gesondert berechnen. Denselben ist, da sie zahlreich sind, stets eine Constante hinzugefügt, so dass das Endresultat einer subtractiven Correction bedarf. Unter einer jeden Tafel ist ausser der darin enthaltenen auf drei Decimalen angegebenen Constante die Summe dieser und der vorhergehenden Constanten angesetzt, welche, wenn man bei dem betreffenden Argumente die Rechnung abschliesst, an das Resultat anzubringen ist. Die mit e überschriebenen, zum Argument I gehörigen Columnen enthalten Constanten, aus dem Grunde, weil gewöhnlich die Kenntnis von  $\varepsilon$  und nicht von  $\Delta \varepsilon$  gewünscht wird; für die erste Tafel ist 9''4, für die zweite o"6 hinzugefügt, sodass mit Rücksicht auf die Constante o"5 der Jahrestafel vom Resultate 10"5 in Abzug zu bringen wären, wenn man sich auf die ersten beiden Argumente beschränkt; doch ist diese Correction nicht zu berücksichtigen, da dieselbe bereits in der Jahrestafel in Rechnung gebracht ist, so dass durch die Addition der diesbezüglichen Zahlen die wahre Schiefe der Ekliptik, soweit sie vom Argument I und II abhängt, erhalten wird. Die übrigen Argumente enthalten keine mit  $\varepsilon$  überschriebenen Columnen, wohl aber solche mit der Aufschrift B, welch' letzteres mit —  $\Delta \varepsilon$  identisch ist; man wird deshalb die kleinen Glieder in  $\Delta \varepsilon$  erhalten, wenn man den Werth für B von der Constante abzieht. Es müsste als erwünscht bezeichnet werden, wenn die astronomischen Ephemeriden ausser den durch die Argumente I und II erhältlichen Werthen der wahren Schiefe und Nutation in Länge, welche von 10 zu 10 Tagen mitgetheilt werden, auch von Tag zu Tag die Summe der übrigen Glieder anführen würden. Um die ersteren Zahlen zu erhalten, bedarf man zur Bildung der Argumente der Tafeln XA und XB, zur Ermittlung der wahren Schiefe und der Nutation mit Hilfe dieser Argumente nur der Tafeln X. und Xb. Die Tafel Xa enthält aber auch andere zur Herstellung der Ephemeriden nöthige Grössen, welche ebenfalls mit dem Argumente I derselben entlehnt werden können. Die mit "Präcession" überschriebene Columne gibt die seit dem tropischen Jahresanfange stattfindende allgemeine Präcession; dieselbe findet sich leicht durch den Ausdruck:  $l\tau'$ ,

in welchem l die allgemeine Präcession bezeichnet und  $\tau'$  bestimmt ist durch:

$$\tau' = \frac{I - 77 \cdot 779358}{100}.$$

Der numerische Coëfficient im Zähler erklärt sich aus der Definition des tropischen Jahresanfanges (pag. 198) und aus dem Umstande, dass das Argument I den constanten Theil der Aberration nicht enthält. Die Präcessions-Columne, sowie die folgenden enthalten stets zwei Subcolumnen, deren erste den für 1900 geltenden Hauptwerth, deren zweite die Säcularänderungen in Einheiten der letzten Decimale gibt; die Zahlen der zweiten Columne sind also, wenn  $t_0$  die Jahreszahl des vorgelegten Datums ist, mit:

 $t=\frac{t_0-1900}{100},$ 

zu multipliciren.

Für jedes der Argumente zwischen 77·4 und 78·1 finden sich in der mit .,,Präcession" überschriebenen Columne zwei Werthe, deren erster für das Ende. deren zweiter für den Anfang des Jahres gilt.

Die mit "Aberration" überschriebene Columne der Tafel X. ist bereits oben (pag. 240) erläutert worden, sie gibt die Sonnenaberration an; die nächste Columne enthält die Sonnenparallaxe, berechnet mit dem Newcomb'schen Werthe 8″848, nach der Formel:

$$\pi = 8''8480 + o''o288 \cos I + o''o044 t \cos I$$

$$- o''1454 \sin I + o''o009 t \sin I$$

$$- o''o023 \cos 2I + o''o001 t \cos 2I$$

$$- o''o010 \sin 2I - o''0001 t \sin 2I.$$

Die erste der beiden für die Parallaxe bestimmten Columnen gibt den Hauptwerth, die Zahlen der zweiten sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt und wieder mit:  $t = \frac{t_0 - 1900}{100},$ 

zu multipliciren. Der mitgetheilte Ausdruck für  $\pi$  findet sich leicht aus der Relation:

$$\pi = \frac{\pi_0}{R}$$
,

in welcher  $\pi_0$  die mittlere Sonnenparallaxe und R die Entfernung der Erde von der Sonne vorstellt. R findet sich aber (vergl. 21) pag. 48, und 30) pag. 57):

$$\frac{p}{R} = 1 + e \cos v = 1 + e \frac{\cos E - e}{1 - e \cos E}$$

Entwickelt man diesen Ausdruck nach Vielfachen der mittleren Anomalie und geht bis zu den zweiten Potenzen von e vor, so erhält man:

da aber: 
$$\frac{\frac{1}{R}}{=1 + e \cos M + e^2 \cos 2 M};$$

$$M = I - \pi'.$$

ist, so ergibt sich mit Rücksicht auf die früher (pag. 114, 115) angeführten numerischen Werthe von e und  $\pi'$  leicht die oben angesetzte Formel für  $\pi$ .

Die mit »Reduction in Breite« überschriebene Columne gibt jene Beträge, welche man an die auf das mittlere Äquinoctium bezogene Sonnenbreite additiv anzubringen hat, um die wahre oder scheinbare Sonnenbreite zu erhalten. Die Tafel ist berechnet nach:

Red. = 
$$\frac{I - 77.77936}{100}$$
  $\left\{ \begin{array}{l} + 0''0076 & - 0''0001 t \\ + 0''4759 \sin I & + 0''0002 t \sin I \\ + 0''0546 \cos I & - 0''0076 t \cos I \\ + 0''0007 \sin 2 I & + 0''0002 t \sin 2 I \\ + 0''0080 \cos 2 I & - 0''0001 t \cos 2 I \\ - 0''0001 \cos 3 I, \end{array} \right\}$ 

welcher Ausdruck aus der zweiten Formel in 58) (pag. 230) resultirt, wenn man  $\lambda_m$  durch  $\odot$  ersetzt und für sin  $\odot$  und cos  $\odot$  die bei der Aberration (pag. 118) ent-

wickelten Ausdrücke einführt, während für  $\pi$  und  $\Pi$  die entsprechenden Präcessionsausdrücke zu substituiren sind. Die bei den Argumentwerthen 77.4-78.1 auftretenden Doppelwerthe sind wieder so zu verstehen, dass die ober der Zeile stehenden Zahlen für das Ende des Jahres, die unter derselben für den Jahresanfang gelten.

Als Beispiel zur Erläuterung des Gebrauches der besprochenen Tafeln soll die Rechnung einer Ephemeride für den Anfang des Jahres 1883 und zwar von zehn zu zehn Tagen für o<sup>h</sup> Berliner Zeit ausgeführt werden, wobei die kleinen Glieder in der Nutation zunächst keine Berücksichtigung finden sollen. Man hat vorerst für den Jahresanfang 1883 mit Rücksicht auf die Fusstafeln in X<sub>A</sub> die Argumente I und II: I<sub>A</sub> = 77·716, II<sub>A</sub> = 63·327; t ist — 0·17 und (ε — 10"5) = 23° 27′ 5"624. In der Tafel X<sub>B</sub> hat man bei den ersten beiden Monaten als Eingang die erste mit g. J. überschriebene Columne zu wählen, da das Jahr 1883 ein gemeines ist; in jenen Columnen der Tafel X<sub>A</sub>, welche Doppelwerthe enthalten, sind, da in dem vorgelegten Beispiele der Jahresanfang in Betracht kommt, die unteren Zahlen zu nehmen. Die Rechnung stellt sich wie folgt:

	1883	Jan o∙o	Jan 10.0	Jan 20-0	Jan 30-0	Feb 9.0
Taf. XA u.	XB Arg I	77·716 63·327	80·454 63·180	83·192 63·033	85·930 62·886	88·668 62·739
Taf. XB ,, Xa ,, Xb	$ \Delta \varepsilon_{0} $ $ \varepsilon_{1}  \text{Arg I} $ $ \varepsilon_{11}  ,  \text{II} $ $ \varepsilon = 23^{\circ}27' +  $	0″500 0.070 3.226 9.420	0"487 \ 0.168 3.161	0"474 0·320 3·097	0"461 0·505 3·034	0"448 0·701 2·971
,, Xa ,, Xb	λ, Arg I λ, ,, II λ =	+ 0"428 + 13.044 + 13.472	+ 0"847 + 12·937 + 13·784	+ 1"161 + 12.829 + 13.990	+ 1"333 + 12·719 + 14·052	+ 1"346 + 12.609 + 13.955
Taf. X.	Präcession Aberration Parallaxe Reduct. der Breite	— 0"032 — 20·824 8·999	+ 1"344 20.820 8.997 0.012	+ 2"720 20·804 8·991 0·021	+ 4"095 20·780 8·980 0·027	+ 5"471 20·746 8·965 0·028

Die kleinen Glieder, welche meist von sehr rascher Periode sind, müssen von Tag zu Tag berechnet werden. Um den Gang dieser Rechnung ersichtlich zu machen, sollen zu dem vorstehenden Beispiele  $d\lambda'$  und  $-d\varepsilon=B'$  mit Hilfe der Tafeln Xobis Xq ermittelt und gleichzeitig soll, um nicht nochmals auf die Tafeln zurückgreifen zu müssen, die später zu erläuternde Grösse A' bestimmt werden. Die zu entwerfende Ephemeride hat für 12 Uhr Berliner Zeit zu gelten. Man erhält aus den Tafeln XA und XB mit Benützung der Fusstafel für die Argumente III bis XIV folgende Werthe für 1883 Januar 0.5:

XIV XIII III VIVII VIII IX $\mathbf{X}$  . ΧI XII 14 38 2.4 50.5 39.1 52.9 93 92 52 47 13 99,

welche, auf den untern Rand eines Zettels geschrieben und über die entsprechenden Zahlen in Tafel XB gehalten, sofort durch Addition die weiteren Argumente geben. Die Rechnung stellt sich wie folgt:

								_			-										_		_	-			_			
	:	:	:	:	:	:	ξ.	=		:	:	Tafel :					3	: .	:	:	:			:	;	: 	<b>:</b>	Γafel Χ,		
	$X_q >$						X			X							X <sub>q</sub> X					Х, 								
W S	XIV	IIIX	HIX	XI	×	X	VIII	YII.	1	<	V	H			¥	Ø	VIV	HIX	IIX	XI	×	X	YH	ΥП	1	۷	IΛ	H		
	30	38	ij	25	67	63	94	12	85.7	61.1	61.4	24.4	Arg				99	38	13	14	47	52	92	93	52.9	39.1	50.5	2.4	Arg	
0″191 —0″209	0	9	<b>ن</b>	12	-	w	<b>∞</b>	25	46	56	26	0″000	א'	Jar	— o"o6o	0″340	5	9	-	10	7	ō	6	9	31	12	66	0"174	بد	Jai
0.00388 0.00412	0	17	10	24	-	6	16	51	93	111	52	0.00007	A'	Januar 3.5	-0.00115	0.00685	11	17	ω.	21	14	20	13	17	62	25	131	0.00351	, Y	Januar o.5
0"152 + 0"002	w	-	0	ω	0	2	13	0	. 4	32	0	0"094	B'		— o″o66	0″084	0			<u>ح</u>	•	0	13	•	23	32	0	0″009	<i>B</i> ′	
	41	38	98	28	74	67	94	18	96.7	68.4	65.0	31.7	Arg				9	38	9	18	54	56	93	99	63.8	46.4	54.1	9.7	Arg	
0"197 0"203	2	9	6	11	0	-	<b>00</b>	29	32	65	16	0"018	'n	Jai	—o"130	0"270	2	9	ω	11	۷,	7	7	14	46	27	52	0"087	پد	Jaj
0·00398 —0·00402	4	17	12	23	0	s s	16	57	63	130	31	0.00042	A,	Januar 4.5	-0.00258	0.00542	4	17	5	22	9	I.S	14	28	92	53	103	0.00180	Ą	Januar 1.5
o"182 +o"032	4		0	14	0	ω	13	0	0	26	•	0"133	B'		—o″os3	0"097	•	_	0	4	0	0	13	0	19	36	0	0"024	B,	
	15	38	95	32	18	70	95	24	7.6	75.8	68.6	39.0	Arg				20	38	6	21	19	59	93	6	74.8	53.8	57.8	17.0	Arg	!
0"236 0"164	S	9	7	11	0	_	9	30	14	68	•	0"074	λ'	Jar	-o"182	0"218	0	9	4	11	19	S,	7	21	52	43	39	0"025	×	Jar
0.00477 0"zo8 0.003z3 +0"o58	11	17	15	22	-	-	17	60	200	136	16	0.00153	'A'	Januar 5.5	-0.00363	0.00437	0	17	7	23	4		14	41	104	84	76	0.00056	A'	Januar 2.5
0″208 +0″058	5	<b>H</b>	0	N.	0	ω	13	0	<b>H</b>	17	0	o″166	B'		-0"027	0″123	2		0	4	0	_	13	•	::	36	۰	0″055	В'	

 $\lambda'$  und -B' sind demnach die an die früher erhaltenen Werthe der Nutation in Länge und Schiefe anzubringenden Correctionen, wenn auf die kleinen Störungsglieder Rücksicht genommen werden soll. Es müsste als erwünscht bezeichnet werden, wenn das Berliner Jahrbuch statt der nunmehr überflüssigen Columne C bei den Constanten für die mittleren Tage auch die Grössen A', B' und  $\lambda'$  ansetzen würde, da hierdurch die strenge Reduction auf den scheinbaren Ort, worüber weiter unten das Nöthige beigebracht wird, wesentlich erleichtert werden würde.

Will man den Einfluss der Nutation auf die Rectascension und Declination bestimmen und begnügt man sich hierbei mit den Gliedern erster Ordnung, so hat man zunächst:

$$d\alpha = \left(\frac{d\alpha}{d\lambda}\right) d\lambda + \left(\frac{d\alpha}{ds}\right) d\varepsilon$$

$$d\delta = \left(\frac{d\delta}{d\lambda}\right) d\lambda + \left(\frac{d\delta}{ds}\right) d\varepsilon,$$
1)

in welchen Ausdrücken  $d\lambda$  und  $d\varepsilon$  beziehungsweise die Nutation in Länge und Schiefe darstellen. Da  $d\lambda$  und  $d\varepsilon$  stets sehr kleine Bogen sind, so wird man mit der Berücksichtigung der Glieder erster Ordnung ausreichen; allerdings erscheint in den gewöhnlich gebrauchten Formeln für die Reduction der polnahen Sterne die Mitnahme der Glieder zweiter und höherer Ordnung nöthig, doch wird weiter unten ein Verfahren angegeben, welches in bequemer Weise die Berücksichtigung dieser Glieder gestattet.

Um die Werthe der in 1) auftretenden Differentialquotienten zu erhalten, differentiire man die Gleichungen 8a) (pag. 12), wobei aber  $d\beta = 0$  gesetzt werden muss, da die Nutation die Breiten nicht ändert; man erhält:

 $\cos\delta\sin\alpha\,d\alpha + \cos\alpha\sin\delta\,d\delta = \cos\beta\sin\lambda\,d\lambda$   $\cos\delta\cos\alpha\,d\alpha - \sin\alpha\sin\delta\,d\delta = \cos\beta\cos\lambda\cos\epsilon\,d\lambda - (\cos\beta\sin\lambda\sin\epsilon + \sin\beta\cos\epsilon)d\epsilon$   $\cos\delta\,d\delta = \cos\beta\cos\lambda\sin\epsilon\,d\lambda + (\cos\beta\sin\lambda\cos\epsilon - \sin\beta\sin\epsilon)d\epsilon,$ 

woraus sich mit Rücksicht auf die Relationen 8b) (pag. 13):

 $\cos \delta \sin \alpha \, d\alpha + \cos \alpha \sin \delta \, d\delta = (\cos \delta \sin \alpha \cos \varepsilon + \sin \delta \sin \varepsilon) \, d\lambda$   $\cos \delta \cos \alpha \, d\alpha - \sin \alpha \sin \delta \, d\delta = \cos \delta \cos \alpha \cos \varepsilon \, d\lambda - \sin \delta \, d\varepsilon$  $d\delta = \cos \alpha \sin \varepsilon \, d\lambda + \sin \alpha \, d\varepsilon$ ,

ergibt; danach wird:

Substituirt man diese Ausdrücke in 1), so erhalten diese Gleichungen die Gestalt:

$$d\alpha = \cos \varepsilon \, d\lambda + (\sin \varepsilon \sin \alpha \, d\lambda - \cos \alpha \, d\varepsilon) \operatorname{tg} \delta d\delta = \sin \varepsilon \cos \alpha \, d\lambda + \sin \alpha \, d\varepsilon,$$
 3)

in welcher sie noch weiterer Transformationen fähig wären; auf diese soll jedoch hier nicht eingegangen werden, da die im nächsten Abschnitte zur Entwicklung gelangenden Methoden Hilfsmittel aufweisen werden, um die Änderungen der äqua-

torealen Polarcoordinaten durch die Nutation und Präcession vereinigt in Rechnung zu ziehen.

# D. Reduction der Coordinaten auf verschiedene Äquinoctien.

Die Beobachtung gibt im Allgemeinen den scheinbaren Ort eines Gestirnes; sind mehre Beobachtungen mit einander zu einer Bahnbestimmung zu verbinden, so wird man, um nur ein bestimmtes festes Coordinatensystem in Betracht ziehen zu müssen, alle Beobachtungen auf eine bestimmte Fundamentalebene (Äquinoctium) reduciren. Es stellt sich daher die Aufgabe, die in den vorausgehenden Kapiteln (Aberration, Präcession und Nutation) auseinander gesetzten Vorschriften zu diesem Zwecke zu verwerthen und die Hilfsmittel anzugeben, welche die astronomischen Ephemeriden oder die dem vorliegenden Werke angeschlossenen Tafeln zur Erleichterung dieser Operationen gewähren. Hierbei wird es empfehlenswerth sein, die Vorschriften zu scheiden, je nachdem man die Ekliptik oder den Äquator als Fundamentalebene wählt.

### a) Ekliptik.

Die Beobachtungen sind meist auf den scheinbaren Äquator bezogen; man wird deshalb vorerst mit der scheinbaren Schiefe der Ekliptik ε, welche, weil die Aberration keinen Einfluss auf die Schiefe nimmt, mit der wahren Ekliptik identisch ist, die scheinbare Rectascension und Declination mit Hilfe der Formeln 11) (pag. 14) in scheinbare Länge und Breite umsetzen. Die scheinbare Schiefe der Ekliptik findet sich von zehn zu zehn Tagen in den astronomischen Jahrbüchern neben der Nutation in Länge N angeführt, enthält aber daselbst nicht die kleinen, meist rasch veränderlichen Glieder; diese könnte man sich mit Hilfe der Tafeln X leicht verschaffen, doch wird es in der Regel besser sein, auf dieselben keine Rücksicht zu nehmen, weil die den Beobachtungen zu Grunde liegenden Vergleichsternpositionen gewöhnlich ohne Berücksichtigung dieser kleinen Glieder auf das scheinbare Äquinoctium reducirt sind.

Die scheinbare Länge und Breite sind hierauf mittelst der Formeln 20) (pag. 120) vom Einflusse der Fixstern-Aberration zu befreien, wobei man sich zu erinnern haben wird, dass die zweiten Glieder in diesen Formeln den gewöhnlich vernachlässigten Einfluss des Productes der Aberration in die Erdbahnexcentricität darstellen. Da die Aberrationsformeln die Reduction vom wahren Äquinoctium auf das scheinbare angeben, so müssen die aus denselben resultirenden Correctionen mit umgekehrten Zeichen an die beobachteten Coordinaten angebracht werden. Nach Berücksichtigung dieser Correctionen für Aberration erscheint die Beobachtung auf das wahre Äquinoctium des zugehörigen Datums reducirt; wäre die Beobachtung aber nach dem auf pag. 120 angegebenen Verfahren für Planeten- und Fixsternaberration durch Verminderung der Beobachtungszeit um die Aberrationszeit corrigirt, so verfällt natürlich die eben angeführte Correction. Vermindert man

die Länge um den Betrag der Nutation, während die Breite, weil die Nutation dieselbe nicht beeinflust, unverändert belassen wird, so wird hierdurch die Beobachtung auf das mittlere Äquinoctium des zugehörigen Datums reducirt. Nimmt man nun ein bestimmtes mittleres Äquinoctium an, welches zur Zeit  $T_{\rm o}$  gehört (für  $T_{\rm o}$  wird sich meist der tropische Jahresanfang empfehlen) und auf welches alle Beobachtungen reducirt werden sollen, ist ferner  $T_{\rm B}$  die Beobachtungszeit und denkt man sich das Zeitintervall ( $T_{\rm B}-T_{\rm o}$ ) in mittleren Sonnentagen ausgedrückt, so wird dieses Intervall zunächst in Theile des tropischen Jahres umzusetzen sein; man hat hierfür mit genügender Genauigkeit:

$$\tau'=\frac{T_B-T_0}{365\cdot 2422}.$$

Wählt man für  $T_0$  den tropischen Jahresanfang (vergl. pag. 198), so wird man  $\tau'$  einfacher aus den Tafeln X ermitteln; man bildet nämlich zu dem Beobachtungsdatum in bekannter Weise (vergl. pag. 240) das Argument I und erhält aus der mit  $\tau'$  überschriebenen Columne der Tafel  $X_c$  sofort den zugehörigen Werth von  $\tau' = t_1 - t_0$ ; mit dessen Hilfe gewinnt man nach der Formel 58) (pag. 230) den Betrag der Präcession in der Zeit  $\tau'$ , welcher von dem erhaltenen Werthe in Abzug zu bringen ist, um zur Reduction auf das gewählte mittlere Äquinoctium zur Zeit  $T_0$  zu gelangen.

Vereinigt man die drei genannten Correctionen für Aberration, Nutation und Präcession, bezeichnet mit  $\lambda_{\rm o}$  und  $\beta_{\rm o}$  die auf das mittlere Äquinoctium bezogene Länge und Breite und drückt  $T_B - T_{\rm o}$  in mittleren Sonnentagen aus, so hat man:

$$\tau' = \frac{T_B - T_0}{365 \cdot 2422}$$

$$\lambda_0 = \lambda + \{20''481 \cos(0 - \lambda) + 0''343 \cos(\pi' - \lambda)\} \sec\beta - N - -\tau' [l + \pi \operatorname{tg} \beta \cos(\lambda - \Pi)]$$

$$\beta_0 = \beta + \{20''481 \sin(0 - \lambda) + 0''343 \sin(\pi' - \lambda)\} \sin\beta + \tau' \pi \sin(\lambda - H)$$

$$\pi' = 280^{\circ} 21' 21'' + 61''70 (t_0 - 1850)$$

$$H = 173^{\circ} 0' 12'' + 32''87 (t_0 - 1850)$$

$$l = 50''23465 + 0''00022581 (t_0 - 1850)$$

$$\pi = 0''47950 - 0''00000650 (t_0 - 1850),$$

wobei  $t_0$  die Jahreszahl des Beobachtungsdatums vorstellt und die in eckigen Klammern stehenden, beziehungsweise mit sec $\beta$  und sin $\beta$  multiplicirten Aberrationsglieder fortzulassen sind, falls die Fixstern- und Planeten-Aberration durch Correction der Beobachtungszeit Berücksichtigung gefunden hat.

### b) Äquator.

Für den Äquator werden die Reductionsformeln wesentlich zusammengesetzter. doch wird die Benützung der von Bessel eingeführten Hilfsgrössen, welche in den astronomischen Ephemeriden angeführt werden oder mit Hilfe der Tafeln X des vorliegenden Werkes berechnet werden können, die Rechnung sehr bequem ge-

diejenigen für die Nutation (vergl. 3) pag. 245):

$$d\alpha_2 = \cos \varepsilon \, d\lambda + (\sin \varepsilon \sin \alpha \, d\lambda - \cos \alpha \, d\varepsilon) \operatorname{tg} \delta$$
  
$$d\delta_2 = \sin \varepsilon \cos \alpha \, d\lambda + \sin \alpha \, d\varepsilon.$$

Vereinigt man die beiden hier gegebenen Correctionen, so findet sich:

$$d\alpha_1 + d\alpha_2 = (\tau' m + \cos \varepsilon d\lambda) + (\tau' n + \sin \varepsilon d\lambda) \sin \alpha \operatorname{tg} \delta - d\varepsilon \cos \alpha \operatorname{tg} \delta d\delta_1 + d\delta_2 = (\tau' n + \sin \varepsilon d\lambda) \cos \alpha + d\varepsilon \sin \alpha,$$

und setzt man abkürzend:

$$\begin{cases}
f = \tau' m + \cos \varepsilon d\lambda \\
g \cos G = \tau' n + \sin \varepsilon d\lambda \\
g \sin G = -d\varepsilon,
\end{cases}$$
3)

so wird, wenn  $\tau'$  die seit dem tropischen Jahresanfange verflossene Zeit in Einheiten des tropischen Jahres bezeichnet und mit diesen Formeln die Correctionen für Aberration (vergl. 14) pag. 116) und eventuell für Eigenbewegung (vergl. pag. 230) vereinigt werden, die Reduction der äquatorealen polaren Coordinaten vom mittleren Äquinoctium des tropischen Jahresanfangs auf den scheinbaren Ort in den folgenden Ausdrücken enthalten sein:

Red. 
$$\alpha = f + g\sin(G + \alpha) \operatorname{tg} \delta + h\sin(H + \alpha) \sec \delta + \mu \tau'$$
  
Red.  $\delta = g\cos(G + \alpha) + h\cos(H + \alpha) \sin \delta + i\cos \delta + \mu' \tau'$ .

Die astronomischen Ephemeriden bieten mit der nothwendigen Ausführlichkeit die für die Rechnung dieser Formeln nöthigen Hilfsgrössen f, g, G, h, H und i, welche aber auch leicht mit Hilfe der Tafeln X berechnet werden können; von der Ermittlung der letzten drei Hilfsgrössen, welche die Correction für Aberration ergeben, ist oben (pag. 116) ein ausführliches Beispiel gegeben worden und daher nur zu beachten, dass diese den Ephemeriden entlehnten Grössen bis jetzt das kleine, von der Erdbahnexcentricität abhängige Glied nicht enthalten. Für die in 3) aufgeführten Hilfsgrössen ergeben sich aber leicht die nöthigen Werthe, wenn man in dieselben für  $d\lambda$  und  $d\varepsilon$  die bei der Nutation (pag. 245), für m, n und  $\varepsilon$  die früher bei der Präcession (pag. 202, 203) aufgestellten Ausdrücke substituirt; die mit 7 multiplicirten Glieder können mit dem vom Argumente I abhängigen Ausdrucke leicht vereinigt werden. Die in dem vorliegenden Werke aufgenommene Tafel aber gibt für die Bestimmung der drei Hilfsgrössen f,  $g \cos G$  und  $g \sin G$  nur jene Glieder, die von dem Argumente I und II abhängig sind, indem die übrigen kleinen und meist mit rasch veränderlichen Argumenten verbundenen Glieder, die bisher vernachlässigt worden sind, in besonderer Weise berechnet werden sollen, worüber weiter unten das Nöthige beigebracht werden wird.



Es sollen nun mit Hilfe der Tafeln X die genannten Hilfsgrössen für jene Daten berechnet werden, welche oben (pag. 120) zur Ermittlung der Aberrations-coëfficienten und der Grössen  $\lambda'$ , A' und B' (pag. 244) gedient haben. Über die Bildung der Argumente verweise ich auf pag. 243. Man findet mit Berücksichtigung der Säcularglieder und des Umstandes, dass die Ephemeride für den Jahresanfang gilt, also eventuell die unteren Zeilen der Tafel Xe zu benützen sind, die folgenden Zahlen:

Tafel IA	Ia =	= <b>7</b> 7·853	IIa =	63.319	t = -	0.17
mittl. Berl. Zeit  Tafel XB Arg I	Jan 0.5	Jan 1.5 78.127 63.304	Jan 2·5 78·401 63·290	Jan 3·5 78·674 63·275	Jan 4.5 78.948 63.260	Jan 5.5 79.222 63.245
Tafel Xe $\tau'$ ,, $(g \sin G)$ I ,, $Xd (g \sin G)$ II	$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	+ 0.0035 + 0"519 + 6.184	+ 0.0062 + 0"511 + 6.190	+ 0.0089 + 0"503 + 6.197	+ 0.0117 + 0"493 + 6.204	+ 0.0144 + 0.483 + 6.210
Tafel $X_{c}(g\cos G)$ I, $X_{d}(g\cos G)$ II	+ 0"195	+ 0"267	+ 0"340	+ 0"412	+ 0"484	+ 0"555
	+ 5·189	+ 5·185	+ 5·181	+ 5·176	+ 5·172	+ 5·168
$\log g \sin G$ $\log g \cos G$ $G$ $\log g$	0·82627	0·82627	0·82614	0·82607	0·82588	0·82562
	9·89190	9·88974	9·88749	9·88533	9·88308	9·88083
	0·73111	0·73656	0·74202	0·74726	0·75251	0·75762
	51° 14′	50° 53'	50° 31'	50° 10'	49° 49′	49° 28'
	0·9344	0·9365	0·9386	0·9407	0·9428	0·9448
Tafel Xc f1, Xd , f11	+ 0"448	+ 0"615	+ 0"782	+ 0"948	+ 1"114	+ 1"278
	+ 11.961	+ 11.951	+ 11.942	+ 11.932	+ 11.922	.+ 11.912
	+ 12.409	+ 12.566	+ 12.724	+ 12.880	+ 13.036	+ 13.190.

Bei der Herstellung einer Ephemeride wird man natürlich die Rechnung in grösseren Intervallen ausführen, als es hier geschehen ist, und bei Angabe der Zahlenwerthe von f die Tausendtheile der Bogensekunde weglassen,  $\log g$  auf vier Stellen und G auf Bogenminuten mittheilen.

Es sei für 1883 Januar 2·75 mittl. Berl. Zeit die Reduction des Sternes 61 Cygni pr. vom mittleren Äquinoctium des tropischen Jahresanfanges auf den scheinbaren Ort zu ermitteln. Die genäherte Position ist  $\alpha = 315^{\circ}$  19',  $\delta = +38^{\circ}$ 8', die jährliche Eigenbewegung  $\mu = +0^{\circ}$ 3444 =  $+5^{\circ}$ 166,  $\mu' = +3^{\circ}$ 230. Mit Rücksicht auf diese und die früher (pag. 120) gefundenen Zahlen stellt sich die Rechnung wie folgt:  $G = 50^{\circ}$ 26'  $\tau' + 0.0069$ 

$$G = 50^{\circ} 26'$$

$$G + \alpha = 5 45$$

$$H = 348 29$$

$$H + \alpha = 303 48$$

$$tg \delta = 9.8949$$

$$\sin (G + \alpha) = 9.0008$$

$$\log g = 0.9391$$

$$\cos (G + \alpha) = 9.9978$$

$$T' = 0.0069$$

$$f = 12"76$$

$$f = 12"76$$

$$h \sin (G + \alpha) \tan \delta = 21"92$$

$$Red. \alpha'' = 8"44$$

$$Red. \alpha'' = 0.8"44$$

$$Red. \alpha'' = 0.8"44$$

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage,

Diese Reduction bedarf, wenn man die kleinen Nutationsglieder, auf die später ausführlich eingegangen werden wird, berücksichtigen will, einer geringen Correction, und weiter kommt bei diesem Sterne seine Parallaxe in Betracht. Bezeichnet man mit  $\alpha$ ,  $\delta$  und  $\varrho$  die heliocentrischen, mit  $\alpha'$ ,  $\delta'$  und  $\varrho'$  die geocentrischen Äquator-coordinaten des Sternes, mit  $\odot$  und R die geocentrische Länge und Entfernung der Sonne und mit  $\varepsilon$  die Schiefe der Ekliptik, so bestehen mit Vernachlässigung der Sonnenbreiten die Relationen:

$$\varrho' \cos \alpha' \cos \delta' = \varrho \cos \alpha \cos \delta + R \cos \odot 
\varrho' \sin \alpha' \cos \delta' = \varrho \sin \alpha \cos \delta + R \sin \odot \cos \varepsilon 
\varrho' \sin \delta' = \varrho \sin \delta + R \sin \odot \sin \varepsilon.$$

Berücksichtigt man nur die ersten Potenzen der Parallaxe, so erhält man (ähnlich wie auf pag. 111), wenn mit p die jährliche Parallaxe des Sternes bezeichnet wird. leicht:

$$\alpha' - \alpha = -pR \{ \sin \alpha \cos \odot - \cos \epsilon \cos \alpha \sin \odot \} \sec \delta$$

$$\delta' - \delta = -pR \{ \cos \epsilon \sin \alpha \sin \delta - \sin \epsilon \cos \delta \} \sin \odot - pR \sin \delta \cos \alpha \cos \odot.$$
Setzt man daher:

$$-\frac{1}{15}p\cos\varepsilon\cos\alpha = k\sin K \qquad p\left(\sin\alpha\sin\delta\cos\varepsilon - \cos\delta\sin\varepsilon\right) = l\sin L \\ -\frac{1}{15}p\sin\alpha = k\cos K \qquad \qquad -p\cos\alpha\sin\delta = l\cos L,$$

wobei die Hilfsgrössen k, K, l, L für ein und denselben Stern durch eine lange Reihe von Jahren als constant betrachtet werden dürfen, so findet sich, wenn überdies R der Einheit gleich gesetzt wird, was ohne merklichen Nachtheil geschehen kann:

$$\alpha' - \alpha = k \cos(K + \odot) \sec \delta$$
  
 $\delta' - \delta = l \cos(L + \odot)$ .

Die Grösse k ist hier so angesetzt, dass die Correction in Rectascension in Einheiten der Zeitsekunde, jene in Declination in Einheiten der Bogensekunde erhalten wird.

Nimmt man für den Stern 61 Cygni die jährliche Parallaxe mit 0"45 an, so findet sich mit Hilfe der obigen Position ( $\varepsilon = 23^{\circ} 27'$ ):

$$\log k$$
 8.459  $K = 317^{\circ} \text{ I}$   
 $\log l$  9.575  $L = 238^{\circ} 3$ ,

und daraus mit  $\odot = 282^{\circ}$  5 sofort:

$$\Delta \alpha = -o^{5}o_{19}, \quad \Delta \delta = -o''_{35},$$

welche Correctionen noch an die obige Reduction additiv anzubringen wären.

Fasst man aus den vorstehenden Entwicklungen jene Formeln heraus, deren man bedarf, um die Beobachtung eines Kometen oder Planeten auf das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges zu reduciren und benützt die Hilfsmittel, welche die astronomischen Ephemeriden gegenwärtig hierzu gewähren, so wird man anzuwenden haben:

$$\begin{array}{c} \alpha_{\rm o} = \alpha - \{f + g \sin{(G + \alpha)} \, {\rm tg} \, \delta + [h \sin{(H + \alpha)} + h_{\rm o} \sin{(H_{\rm o} + \alpha)}] \sec{\delta}\} \\ \delta_{\rm o} = \delta - \{g \cos{(G + \alpha)} + [h \cos{(H + \alpha)} + h_{\rm o} \cos{(H_{\rm o} + \alpha)}] \sin{\delta} + [i + i_{\rm o}] \cos{\delta}\} \\ \log{h_{\rm o}} \quad H_{\rm o} \quad i_{\rm o} \\ 1800 \quad 9.534 \quad 351^{\rm o}3 \quad -0''022 \\ 1850 \quad 9.534 \quad 350.5 \quad -0.024 \\ 1900 \quad 9.534 \quad 349.7 \quad -0.026. \end{array}$$

Die in den geradlinigen Klammern eingeschlossenen Factoren von sec  $\delta$ , sin  $\delta$  und cos  $\delta$ , welche die Correctionen für die Fixstern-Aberration ergeben, sind fortzulassen, falls die Beobachtung bereits durch die Verminderung der Beobachtungszeit um die Aberrationszeit sowohl für die Fixstern- als auch Planeten-Aberration corrigirt erscheint. Liegen die zu vereinigenden Beobachtungen in verschiedenen Jahren, so wird man zuerst die Reduction nach den eben angeführten Vorschriften auf den betreffenden Jahresanfang ausführen und dann mit Hilfe der bei der Präcession gegebenen Formeln 57) (pag. 230) die Übertragung auf den gewählten mittleren Äquator bewirken.

Die Ephemeriden der Planeten und Kometen geben dem allgemeinen Gebrauche entsprechend stets die auf das wahre Äquinoctium bezogenen Orte, da die Fixstern- und Planeten-Aberration durch Änderung der Beobachtungszeit (vergl. pag. 123) gleichzeitig berücksichtigt werden kann; bei der Berechnung der Ephemeriden wird man gewöhnlich die auf das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges (wohl auch des nächstliegenden Jahrzehntanfanges) bezogenen rechtwinkligen heliocentrischen Coordinaten des Himmelskörpers erhalten, welche mit den auf das nämliche mittlere Äquinoctium bezogenen rechtwinkligen Sonnencoordinaten vereinigt, die rechtwinkligen geocentrischen Coordinaten desselben finden lassen, die dann in bekannter Weise in polare umgesetzt werden; um diese auf das wahre Äquinoctium des gegebenen Datums zu beziehen, wird man an die berechneten Rectascensionen und Declinationen die Correctionen für Präcession und Nutation anbringen müssen; dieselben sind nach den vorausgehenden Formeln:

$$\Delta \alpha = f + g \sin (G + \alpha) \operatorname{tg} \delta$$
$$\Delta \delta = g \cos (G + \alpha).$$

Hierbei wird, wenn man die in den astronomischen Ephemeriden mitgetheilten Hilfsgrössen f, g und G benützen will, die Voraussetzung gemacht werden müssen, dass das mittlere Äquinoctium das des tropischen Jahresanfanges sei; das Berliner Jahrbuch bietet in seinen neueren Jahrgängen dem Rechner die analogen Hilfsmittel, um die Übertragung vom mittleren Äquinoctium des nächstliegenden Jahrzehnt-

anfanges ausführen zu können, und auch Correctionstabellen, um die allenfalls hervortretenden Glieder zweiter Ordnung zu berücksichtigen.

Manche der astronomischen Jahrbücher geben aber (besonders in den älteren Jahrgängen) nicht die auf das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges bezogenen rechtwinkligen Sonnencoordinaten, sondern unmittelbar die wahren an; man wird in diesen Fällen die gefundenen mittleren heliocentrischen Coordinaten des Himmelskörpers in wahre zu verwandeln haben, die mit den wahren Sonnencoordinaten vereinigt sofort die Ephemeridenorte (wahres Äquinoctium) ergeben werden. Die nothwendige Umsetzung geschieht am einfachsten nach Hill's Methode (Astr. Nachr. 1593), wobei die oben angeführten Hilfsgrössen f, g und G ebenfalls ihre Verwendung finden.

Sind x, y und z die rechtwinkligen heliocentrischen Äquatorcoordinaten, bezogen auf das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges, a und d die heliocentrische Rectascension und Declination, r die Entfernung, so ist:

$$x = r \cos a \cos d$$
$$y = r \sin a \cos d$$
$$z = r \sin d.$$

Sind x', y' und z' die auf das jeweilige wahre Äquinoctium bezogenen Coordinaten, so ist, da die aus der Transformation entstehenden Änderungen als differentieller Natur aufgefasst werden dürfen:

$$x' - x = \delta x,$$
  $\delta x = -r \sin a \cos d \delta a - r \cos a \sin d \delta d$   
 $y' - y = \delta y,$   $\delta y = +r \cos a \cos d \delta a - r \sin a \sin d \delta d$   
 $z' - z = \delta z,$   $\delta z = +r \cos d \delta d.$ 

Setzt man nun in den letzteren Ausdrücken für  $\delta a$  und  $\delta d$  die Werthe:

$$\delta a = f + g \sin (G + a) \operatorname{tg} d$$
  
$$\delta d = g \cos (G + a),$$

welche die Reduction auf das wahre Äquinoctium geben, so wird man unter der Erwägung, dass f und g gewöhnlich in Bogensekunden angesetzt sind, leicht finden:

$$x' - x = \{-f \cdot y - g \cos G \cdot z\} \text{ arc } 1''$$
  
 $y' - y = \{+f \cdot x + g \sin G \cdot z\} \text{ arc } 1''$   
 $z' - z = \{g \cos G \cdot x - g \sin G \cdot y\} \text{ arc } 1''$ .

Diese Correctionen sind in Einheiten des Radius additiv an die mittleren Coordinaten anzubringen, um die wahren zu erhalten.

Bessel hat den in 2) (pag. 248) auftretenden Reductionscoöfficienten noch eine andere Gestalt gegeben, welche dann besondere Vortheile bietet, wenn man Ephemeriden für Sterne herstellen will. Setzt man nämlich:

so wird, da m und n (vergl. pag. 203 und 55) pag. 196) nahezu im Verhältnisse von

 $\cos \varepsilon$  zu sin  $\varepsilon$  stehen, E eine sehr kleine Grösse sein, die sich aus diesen Gleichungen leicht bestimmt, nämlich:

$$nE = (n\cos\varepsilon - m\sin\varepsilon)d\lambda.$$

Nun ist aber nach der Gleichung 55) (pag. 196), wenn man die Glieder dritter Ordnung weglässt:

$$n\cos\varepsilon - m\sin\varepsilon = A_1'\sin\varepsilon\tau + A_2'\sin\varepsilon\tau^2 = a\sin\varepsilon$$
,

daher kann mit genügender Genauigkeit gesetzt werden:

$$E = \frac{a}{n} \sin \epsilon d\lambda , \qquad \qquad 6a)$$

oder numerisch mit Benützung der Werthe pag. 202 und 203:

$$E = \{+0.0027226 - 0.00000481 (t_0 - 1900)\} d\lambda$$
. 6b)

Da der grösste Coëfficient in der Nutation in Länge  $d\lambda$  etwa 17" beträgt, so wird E wegen des kleinen numerischen Factors in 6b) im Maximum o"05 erreichen, und es wird umsomehr genügen, für E nur die von den Argumenten I und II abhängigen Glieder zu berücksichtigen, als das grösste der folgenden mit dem Argumente III verbundenen Glieder höchstens o"0006 betragen wird, also unbedenklich fortgelassen werden kann. Wie man sieht, bleibt E stets sehr klein und könnte ohne wesentlichen Nachtheil vernachlässigt werden, wie dies auch ursprünglich von Bessel geschehen ist.

Für A findet sich aus den Gleichungen 5):

$$A = \tau' + \frac{\sin s}{n} d\lambda. \qquad 7$$

Die vom Argument I abhängigen Glieder in  $d\lambda$  sind mit  $\tau'$  vereinigt in die Tafel X aufgenommen: hierbei erscheint  $\tau'$  vom zugehörigen tropischen Jahresanfange gezählt. Man wird aber auch einen anderen Ausgangspunkt wählen können; würde zum Beispiel der tropische Jahresanfang irgend eines Jahres angenommen, so hätte man A nur um die entsprechende Anzahl von Jahren zu vergrössern oder zu verkleinern. Natürlich darf mit Hilfe der obigen Formel keine Reduction auf so ferne Epochen vorgenommen werden, dass die Glieder zweiter Ordnung merkbar werden.

Bessel setzt ferner:

$$B = -d\varepsilon$$
; 8)

man kann also, wenn man die Aberrationsformeln (vergl. 14 pag. 116) und die Eigenbewegung hinzufügt, der Reduction vom mittleren Äquinoctium des Jahresanfanges auf den scheinbaren Ort die Form ertheilen:

Red. 
$$\alpha = aA + bB + cC + dD + E + \mu\tau'$$
  
Red.  $\delta = a'A + b'B + c'C + d'D + \mu'\tau'$ ,

wobei gesetzt worden ist (vergl. 2) pag. 248):

$$a = m + n \sin \alpha \operatorname{tg} \delta \qquad a' = n \cos \alpha$$

$$b = \cos \alpha \operatorname{tg} \delta \qquad b' = -\sin \alpha$$

$$c = \cos \alpha \sec \delta \qquad c' = \cos \delta \operatorname{tg} \epsilon - \sin \alpha \sin \delta$$

$$d = \sin \alpha \sec \delta \qquad d' = \cos \alpha \sin \delta,$$

$$10)$$

welche Coëfficienten für denselben Fixstern im Verlaufe eines Jahres als constant angenommen werden dürfen. Dieser Umstand macht die Formeln 9) besonders bequem zur Herstellung von Sternephemeriden.

Die Grössen A, B, C, D und E finden sich mit der nöthigen Ausführlichkeit in den astronomischen Ephemeriden, können aber auch leicht mit Hilfe der Tafeln X dieses Werkes berechnet werden; die letzteren berücksichtigen übrigens bei C und D das kleine von der Erdbahnexcentricität abhängige Glied, während dasselbe in den von den Ephemeriden bis jetzt mitgetheilten Hilfsgrössen nicht enthalten ist. Die Grössen C und D hängen nur vom Argumente I ab, A, B und E auch von den andern Argumenten. Über die Bildung der Argumente ist bereits oben (pag. 240) das Nöthige beigebracht worden, und die Benützung der Tafeln ist eine unmittelbar ersichtliche. Die von den Argumenten I und II abhängigen Glieder sind die wesentlichsten, während die übrigen Argumente den Grössen A und B nur kleine, meist rasch veränderliche Glieder hinzufügen, deren Summe bereits oben (pag. 244) als A' und B' berechnet worden ist; es wird zweckmässig sein, diese Glieder von den Hauptgliedern zu trennen und die letzteren in grösseren Intervallen zu ermitteln. Die aus den kleinen Gliedern entstehenden Correctionen, welche den aus den Argumenten I und II resultirenden Reductionen hinzuzufügen sind, können leicht nachträglich an die Sternorte angebracht werden und werden sein:

Correct. der Reduct. in 
$$\alpha = aA' + bB'$$
, , , ,  $\delta = a'A' + b'B'$ .

Für a und a' wird (vergl. 10) pag. 253) die jährliche Präcession, die man sich meist ohne Rechnung mit genügender Annäherung verschaffen kann, einzuführen sein: bezeichnet man dieselbe beziehungsweise mit  $P_{a}$  und  $P_{b}$ , so wird man noch haben:

Correct. der Reduct. in 
$$\alpha = P_{\alpha} A' + \operatorname{tg} \delta \cos \alpha B'$$
, , , ,  $\delta = P_{\delta} A' - \sin \alpha B'$ .

Die Werthe von A, B und E, soweit sie von den Argumenten I und II allein abhängen, sollen für die Zeiten der oben berechneten Ephemeride mittelst der Tafeln X ermittelt werden. Man hat mit Benützung der bereits früher gefundenen Argumentwerthe I und II:

mittl	1883 . Berl. 2	Zeit	Jan 0·5	Jan 1-5	Jan 2.5	Jan 3.5	Jan 4·5	Jan 5.5
Tafel	Xc	r'	+ 0.0007	+0.0035	+ 0.0062	+ 0.0089	+ 0.0117	+ 0.0144
Tafel	47	$egin{aligned} A_1 \ A_2 \end{aligned}$	+ 0.00971 + 0.25884	+ 0.01334 + 0.25863	+ 0.01695 + 0.25843	+ 0.02055 + 0.25821	+ 0.02414 + 0.25799	+ 0.02771 + 0.25778
Tafel		$egin{array}{c} B_1 \ B_2 \end{array}$	+ 0"526 + 6·177	+ 0"519 + 6·184	+ 0"511 + 6·190	+ 0"503 + 6·197	+ 0"493 + 6·204	+ 0"483 + 6·210
	log .	_	9·4290 0·8263	9·4345 0·8263	9·4399 o·8261	9·4452 0·8261	9·4504 0·8259	9·4556 0·8256
Tafel	Xd .	$egin{array}{c} E_1 \ E_2 \ E \end{array}$	+ 0°0001 + 0.0024 + 0.0025	+ 0°0001 + 0.0024 + 0.0025	+ 0 <sup>3</sup> 0001 + 0·0024 + 0·0025	+ 0°0001 + 0.0024 + 0.0025	+ 0'0001 + 0.0024 + 0.0025	+ 0.0001 + 0.0024 + 0.0025.

Wollte man die kleinen Glieder mit den hier gefundenen Werthen sofort vereinigen, so wären dafür folgende, aus der Addition der auf pag. 244 ermittelten Werthe von A' und B' sich ergebende Beträge anzunehmen, zu denen die Logarithmen der Grössen C und D (pag. 120) hinzugefügt sind:

Als Beispiel für die Anwendung der zweiten Form der Bessel'schen Reductionsgrössen soll die auf pag. 249 und 250 nach der ersten Form berechnete Reduction von 61 Cygni auf den scheinbaren Ort vorgenommen werden. Die Formeln 10) geben unter Benützung der früher für diesen Stern angesetzten Position, wenn für 1883 die Werthe von m, n und  $\varepsilon$  der Tafel XI entlehnt und überdies die a, b, c und d Coëfficienten, um die Reduction in Rectascension sogleich in Zeitmass zu erhalten, durch 15 dividirt werden:

$$\log \frac{a}{15} = 0.3680 \qquad \log a' = 1.1540$$

$$\log \frac{b}{15} = 8.5707 \qquad \log b' = 9.8471$$

$$\log \frac{c}{15} = 8.7800 \qquad \log c' = 9.8896$$

$$\log \frac{d}{15} = 8_{n}7752 \qquad \log d' = 9.6425.$$

Für Januar 2.75 werden für die Constanten A, B (mit Weglassung der kleinen Glieder), E und C, D (vergl. pag. 120) anzunehmen sein:

für die Ermittlung der Reduction hat man:

$$aA = + 0^{s}644$$
  $a'A = + 3''94$   
 $bB = + 0.249$   $b'B = + 4.71$   
 $cC = - 0.249$   $c'C = - 3.21$   
 $dD = - 1.211$   $d'D = + 8.92$   
 $E = + 0.003$   $\mu'\tau' = + 0.02$   
Red. in  $\alpha = -0^{s}562$  Red. in  $\delta = + 14''38$ ,

zu welchen Werthen noch der oben (pag. 210) angegebene Betrag der Parallaxe hinzukäme. Wie man sieht, stimmt dieses Resultat vollständig mit den früher nach der ersten Form erhaltenen Zahlen. Wollte man die kleinen, rasch veränderlichen Glieder berechnen, so wird für den oben gewählten Moment nach den Formeln 11a) (pag. 254) mit Benützung der eben angegebenen Coëfficienten a, b, a', b' mit Rücksicht auf zweite Differenzen: A' = -0.00381

$$A' = -0.00381$$
 $B' = -0''020$ 
 $\frac{1}{15}aA' + \frac{1}{15}bB' = -0^{5}010$ 
 $a'A' + b'B' = -0''07$ ;

diese Correctionen sind, um die kleinen Nutationsglieder zu berücksichtigen, an die oben (pag. 249, 250 und 255) nach verschiedenen Methoden identisch gefundenen Reductionen additiv anzubringen. Die Reduction von 61 Cygni auf den scheinbaren Ort mit Rücksichtnahme auf die kleinen Glieder, die Eigenbewegung und Parallaxe ist daher:

$$\Delta \alpha = -0^{5}591$$
  $\Delta \delta = +13''96$ .

Hätte man die oben ermittelten Werthe von (A + A') und (B + B') in Rechnung gezogen, so würde sich für die von der Präcession und Nutation abhängigen Glieder in Übereinstimmung mit den früheren Resultaten:

$$\frac{1}{15}a(A + A') = + 0^{5}636$$
  $a'(A + A') = + 3''88$   
 $\frac{1}{15}b(B + B') = + 0^{5}249$   $b'(B + B') = + 4''70$ ,

ergeben haben.

Für die Berechnung der Reduction in Rectascension und Declination verdient noch diejenige Form Beachtung, auf welche Klinkerfues (Astr. Nachr. Bd. 62 pag. 355) aufmerksam gemacht hat. Setzt man in die Formeln 4a; (pag. 248) die Nordpoldistanz  $\pi$  ein, so lassen sich dieselben, wenn man die von der Eigenbewegung abhängigen Glieder fortlässt, schreiben:

Red. in 
$$\alpha = f + \{g \sin G \cot g \pi + h \sin H \csc \pi\} \cos \alpha + \{g \cos G \cot g \pi + h \cos H \csc \pi\} \sin \alpha$$
  
Red. in  $\delta = \cos \delta \{i + (g \cos G \csc \pi + h \cos H \cot g \pi) \cos \alpha - (g \sin G \csc \pi + h \sin H \cot g \pi) \sin \alpha \}$ .

Nun ist aber bekanntlich:

$$\cot g \pi = \frac{1}{2} \cot g \frac{1}{2} \pi - \frac{1}{2} \operatorname{tg} \frac{1}{2} \pi$$

$$\operatorname{cosec} \pi = \frac{1}{2} \cot g \frac{1}{2} \pi + \frac{1}{2} \operatorname{tg} \frac{1}{2} \pi,$$

somit auch:

Red. in 
$$\alpha = f + \frac{1}{2} \cot \frac{1}{2} \pi \{ (g \sin G + h \sin H) \cos \alpha + (g \cos G + h \cos H) \sin \alpha \} + \frac{1}{2} \tan \frac{1}{2} \pi \{ (-g \sin G + h \sin H) \cos \alpha + (-g \cos G + h \cos H) \sin \alpha \}$$

Red. in 
$$\delta = \cos \delta \{i + \frac{1}{2} \cot \frac{1}{2} \pi \{ (g \cos G + h \cos H) \cos \alpha + (-g \sin G - h \sin H) \sin \alpha \} + \frac{1}{2} \tan \frac{1}{2} \pi \{ (g \cos G - h \cos H) \cos \alpha + (-g \sin G + h \sin H) \sin \alpha \} \}.$$

Setzt man also:

$$k \sin K = \frac{1}{2} (g \sin G + h \sin H) = \frac{1}{2} (B + C)$$

$$k \cos K = \frac{1}{2} (g \cos G + h \cos H) = \frac{1}{2} (g \cos G + D)$$

$$l \sin L = \frac{1}{2} (g \cos G - h \cos H) = \frac{1}{2} (g \cos G - D)$$

$$l \cos L = \frac{1}{2} (-g \sin G + h \sin H) = \frac{1}{2} (-B + C),$$

so wird für die Berechnung der Reduction:

Red. in 
$$\alpha = f + k \cot \frac{1}{2} \pi \sin(K + \alpha) + l \tan \frac{1}{2} \pi \cos(L + \alpha)$$
  
Red. in  $\delta = \cos \delta \{i + k \cot \frac{1}{2} \pi \cos(K + \alpha) + l \tan \frac{1}{2} \pi \sin(L + \alpha)\},$ 

so dass die Bestimmung der Klinkerfues'schen Reductionsconstanten mit Hilfe der Tafeln X ebenfalls leicht durchgeführt werden kann.

Mit	Benützung	der	bisher	erlangten	Resultate	(pag.	120,	249	und	254)	er-
hält man:									-		

1883	Jan 0.5	Jan 1.5	Jan 2.5	Jan 3.5	Jan 4.5
₫ B	+ 3"3515	+ 3"3515	+ 3"3505	+ 3"3500	+ 3"3480
1 C	— 1·7010	— I·8655	- 2.0295	- 2.1920	- 2.3540
½ g cos G	+ 2.6920	+ 2.7260	+ 2.7.605	+ 2.7940	+ 2.8280
1 D	+ 10.2455	+ 10-2120	+ 10.1745	+ 10.1340	+ 10.0905
k sin K	0.21761	0.17202	0.12090	0.06371	9.99760
	9.99650	9.99715	9.99775	9.99826	9.99872
k cos K	1-11185	1-11186	1.11176	1-11153	1.11121
K	7° 16′	6° 33′	5° 50'	5° 7′	4° 25′
log k	1-1153	1.1147	1.1140	1.1133	1.1125
$l\sin L$	0,87815	0,87425	0,87005	0,86570	0,86109
	9,,91971	9,91404	9 <sub>n</sub> 90814	9,,90204	9,89572
· l cos L	0 <sub>8</sub> 70350	0 <sub>n</sub> 71742	0 <sub>n</sub> 73078	0 <sub>n</sub> 74367	o <sub>n</sub> 75603
$oldsymbol{L}$	236° 13′	235° 8′	234° 2′	232° 57′	231° 52′
log l	0.9584	0.9602	0.9619	0.9637	0.9654
f	+ 12"409	+ 12"566	+ 12"724	+ 12"880	+ 13"036
i	— 1.476	— 1·619	— 1·76o	— 1·902	— 2·043.

Das Klinkerfues'sche Verfahren gibt mit Benützung der früher angegebenen Position (pag. 249) und der Reduction für Eigenbewegung (pag. 250), kleine Nutationsglieder (pag. 255) und Parallaxe (pag. 250) die Reduction des Sternes 61 Cygni auf den scheinbaren Ort für 1883 Januar 2.75 mittlere Berliner Zeit in folgender Weise:

Bisher wurde nur der Fall in Betracht gezogen, in welchem die durch vorstehende Formeln erhaltbaren Reductionen so klein sind, dass man mit Berücksichtigung der ersten Potenzen der durch dieselben bewirkten Änderungen der polaren Coordinaten ausreicht; dies wird aber nicht mehr stattfinden, wenn der

zu reducirende Ort dem Pole sehr nahe ist. Man hat deshalb die Glieder zweiter Ordnung zu ermitteln getrachtet, welche jedoch für Sterne in der unmittelbaren Nähe des Poles ebenfalls nicht hinlänglich zuverlässig werden und deren Berücksichtigung sich ausserordentlich mühsam erweist. Dieser Nachtheil kann ganz umgangen werden, wenn man von dem Vorschlage Gebrauch macht, den Fabritius in Nr. 2072 und 2073 der »Astr. Nachr.« veröffentlicht hat, und der, soviel mir bekannt, bis jetzt nicht die gebührende Würdigung erfahren hat.

Es seien  $\Delta \alpha_0$  und  $\Delta \delta_0$  die nach den Formeln 4a) (pag. 248) oder 9) (pag. 253) berechneten Werthe der Reduction, so sind die Änderungen der rechtwinkligen Coordinaten bis auf Grössen zweiter Ordnung, die aber niemals mit Factoren (tg  $\delta$  oder sec  $\delta$ ) multiplicirt erscheinen, welche das Hervortreten derselben nachtheilig machen würden, folgende:

$$\Delta x_{o} = -\sin \alpha_{o} \cos \delta_{o} \Delta \alpha_{o} - \cos \alpha_{o} \sin \delta_{o} \Delta \delta_{o}$$

$$\Delta y_{o} = \cos \alpha_{o} \cos \delta_{o} \Delta \alpha_{o} - \sin \alpha_{o} \sin \delta_{o} \Delta \delta_{o}$$

$$\Delta z_{o} = \cos \delta_{o} \Delta \delta_{o};$$

$$13)$$

von diesen Gleichungen werden übrigens nur die beiden ersten gebraucht. Hierbei stellen  $\alpha_0$ ,  $\delta_0$  die für den tropischen Jahresanfang geltenden mittleren Coordinaten vor, während durch  $\alpha$ ,  $\delta$  die scheinbaren bezeichnet werden sollen. Es ist demnach:

$$\cos \alpha \cos \delta = \cos \alpha_0 \cos \delta_0 + \Delta x_0 \sin \alpha \cos \delta = \sin \alpha_0 \cos \delta_0 + \Delta y_0.$$

Multiplicirt man die erste dieser Gleichungen mit —  $\sin \alpha_0$ , die zweite mit  $\cos \alpha_0$  und addirt, und wendet dasselbe Verfahren unter Benützung der Factoren  $\cos \alpha_0$  und  $\sin \alpha_0$  an, so gelangt man zu den folgenden beiden Gleichungen:

$$\cos \delta \sin (\alpha - \alpha_0) = -\sin \alpha_0 \Delta x_0 + \cos \alpha_0 \Delta y_0 \cos \delta \cos (\alpha - \alpha_0) = \cos \delta_0 + \cos \alpha_0 \Delta x_0 + \sin \alpha_0 \Delta y_0,$$
 15)

deren Division mit Rücksicht auf die Relationen 13):

$$tg(\alpha - \alpha_0) = \frac{\Delta \alpha_0 arc \, i''}{1 - tg \, \delta_0 \Delta \delta_0 arc \, i''}. \qquad 16)$$

ergibt. Multiplicirt man die erste Gleichung in 15) mit  $\sin \frac{1}{2} (\alpha - \alpha_0)$ , die zweite mit  $\cos \frac{1}{2} (\alpha - \alpha_0)$  und addirt, so erhält man:

$$\cos\delta = \cos\delta_0 + \frac{\cos\frac{1}{2}(\alpha + \alpha_0) \Delta x_0 + \sin\frac{1}{2}(\alpha + \alpha_0) \Delta y_0}{\cos\frac{1}{2}(\alpha - \alpha_0)},$$

oder mit Benützung der Relationen 13):

$$\cos \delta = \cos \delta_{o} - \sin \delta_{o} \Delta \delta_{o} + \cos \delta_{o} \operatorname{tg} \frac{1}{2} (\alpha - \alpha_{o}) \Delta \alpha_{o}.$$
 17)

Es ist aber:

$$\cos\delta - \cos\delta_o = -\, 2\sin\tfrac{1}{2}\left(\delta\,+\,\delta_o\right)\sin\tfrac{1}{2}\left(\delta\,-\,\delta_o\right).$$

Beachtet man, dass  $\delta - \delta_0$  stets nur eine Grösse von der Ordnung der durch die Präcession, Nutation und Aberration bewirkten absoluten Veränderungen der Coordinaten ist, so kann man mit voller Berechtigung den Sinus mit dem Bogen ver-

tauschen und, da hier nur dem Pole nahe Sterne in Betracht kommen, mit demselben Rechte  $\sin \delta_0$  statt  $\sin \frac{1}{4} (\delta + \delta_0)$  setzen; man erhält dann aus 17):

$$\delta - \delta_0 = \Delta \delta_0 - \cot \delta_0 \operatorname{tg} \frac{1}{2} (\alpha - \alpha_0) \Delta \alpha_0 \operatorname{arc} I''.$$
 18)

Um demnach die Reduction für einen dem Pole nahe stehenden Stern zu ermitteln, rechnet man mit Hilfe der gewöhnlichen Formeln 4a) (pag. 248) und 10) (pag. 253) die Reductionen  $\Delta\alpha_0$ ,  $\Delta\delta_0$  und hat dann:

$$\operatorname{tg}(\alpha - \alpha_{0}) = \frac{\Delta \alpha_{0} \operatorname{arc} 1''}{1 - \operatorname{tg} \delta_{0} \Delta \delta_{0} \operatorname{arc} 1''}$$

$$\delta - \delta_{0} = \Delta \delta_{0} - \operatorname{cotg} \delta_{0} \operatorname{tg} \frac{1}{2} (\alpha - \alpha_{0}) \Delta \alpha_{0} \operatorname{arc} 1''. *)$$

Wollte man nur die Glieder zweiter Ordnung berücksichtigen, so könnte man statt 19) wohl auch schreiben:

$$\begin{array}{l} \alpha - \alpha_{\rm o} = \varDelta \alpha_{\rm o} + \, \operatorname{tg} \delta_{\rm o} \varDelta \alpha_{\rm o} \varDelta \delta_{\rm o} \operatorname{arc} \, \mathrm{i}^{"} \\ \delta - \delta_{\rm o} = \varDelta \delta_{\rm o} - \frac{1}{2} \operatorname{cotg} \delta_{\rm o} \varDelta \alpha_{\rm o}^{2} \operatorname{arc} \, \mathrm{i}^{"}, \end{array} \right\} \quad {}^{20a)}$$

welche Formeln selbst für  $\lambda$  Ursae minoris mehr als ausreichend sind und deren Berechnung für bestimmte Sterne durch entsprechend construirte Hilfstafeln noch erleichtert werden kann; für Sterne, die dem Pole bis auf wenige Bogenminuten nahe stehen, ist jedoch die Anwendung der strengen Ausdrücke 19) zu empfehlen.

Denkt man sich  $\Delta a_0$  in Zeitsekunden,  $\Delta \delta_0$  in Bogensekunden ausgedrückt, so würde die Einsetzung der numerischen Werthe ergeben:

$$\begin{array}{l} \alpha - \alpha_{\rm o} = \varDelta \alpha_{\rm o} + \overline{4.6856} \operatorname{tg} \delta_{\rm o} \varDelta \alpha_{\rm o} \varDelta \delta_{\rm o} \\ \delta - \delta_{\rm o} = \varDelta \delta_{\rm o} + \overline{6_{\rm o}7367} \operatorname{cotg} \delta_{\rm o} \varDelta \alpha_{\rm o}^2 \end{array} \right\} \quad \text{20b})$$

in welchen Formeln die Coëfficienten logarithmisch angesetzt sind; für einen bestimmten Stern werden die Factoren von  $\Delta \alpha_{\rm o}$   $\Delta \delta_{\rm o}$  und  $\Delta \alpha_{\rm o}^2$  durch das ganze Jahr constant anzunehmen sein.

Vergleicht man diese Formeln mit denjenigen, welche gewöhnlich in sehr weitläufiger Weise zur Berücksichtigung der Glieder höherer Ordnung herangezogen werden, so wird man sofort den bedeutenden Vorzug der ersteren gewahren; dabei ist aber zu beachten, dass die gewöhnliche Methode einige constante Glieder weglässt, die dann gewissermassen dem mittleren Sternorte anhaften und, falls man identische Resultate erlangen will, vor Anwendung der obigen Formeln zu berücksichtigen sein werden. Es sollen demnach die Formeln 20a) zur Bestimmung der Glieder zweiter Ordnung aufgelöst werden, wobei natürlich jene kleinen, unmerklichen Glieder zweiter Ordnung nicht auftreten können, welche bei der Ableitung der Nutationsformeln für den Äquator (vergl. 1) pag. 245) bereits weggelassen wurden und aus den Gliedern:

$$\begin{array}{l} \frac{1}{2} \left( \frac{d^2 \alpha}{d \lambda^2} \right) d \lambda^2 + \left( \frac{d^2 \alpha}{d \lambda \cdot d \varepsilon} \right) d \lambda \cdot d \varepsilon + \frac{1}{2} \left( \frac{d^2 \alpha}{d \varepsilon^2} \right) d \varepsilon^2 \\ \frac{1}{2} \left( \frac{d^2 \delta}{d \lambda^2} \right) d \lambda^2 + \left( \frac{d^2 \delta}{d \lambda \cdot d \varepsilon} \right) d \lambda \cdot d \varepsilon + \frac{1}{2} \left( \frac{d^2 \delta}{d \varepsilon^2} \right) d \varepsilon^2, \end{array}$$

entstehen.

<sup>\*)</sup> Dieses zweite Glied hat bei Fabritius (Astronomische Nachrichten No. 2073) in Folge eines Druckfehlers das unrichtige Vorzeichen.

Führt man in  $\Delta \alpha_0$  und  $\Delta \delta_0$ , welche Grössen in den Formeln 20a) (pag. 259) auftreten, bloss die Hauptglieder ein, weil die kleinen keine sehr merklichen Correctionen ergeben können und setzt abkürzend:

$$\alpha = + 46''06 \tau' + 20''05 \tau' \sin \alpha \operatorname{tg} \delta \quad \alpha' = + 20''05 \tau' \cos \alpha$$

$$\beta = - 17''27 \{\cos \varepsilon + \sin \varepsilon \sin \alpha \operatorname{tg} \delta\} \quad \beta' = - 17''27 \sin \varepsilon \cos \alpha$$

$$\gamma = - 9''24 \cos \alpha \operatorname{tg} \delta \quad \gamma' = + 9''24 \sin \alpha$$

$$\xi = - 20''48 \sin \alpha \sec \delta \quad \xi' = - 20''48 \cos \alpha \sin \delta$$

$$\eta = - 20''48 \cos \varepsilon \cos \alpha \sec \delta \quad \eta' = - 20''48 \{\sin \varepsilon \cos \delta - f \cos \varepsilon \sin \alpha \sin \delta\}$$

$$\iota = - 1''27 \{\cos \varepsilon + \sin \varepsilon \sin \alpha \operatorname{tg} \delta\} \quad \iota' = - 1''27 \sin \varepsilon \cos \alpha$$

$$\alpha = - 0''55 \cos \alpha \operatorname{tg} \delta \quad \alpha' = + 0''55 \sin \alpha,$$

so wird:

$$\begin{split} \varDelta\alpha_{0} &= \alpha \ + \beta \, \sin \Omega \ + \gamma \, \cos \Omega \ + \xi \, \sin \odot + \eta \, \cos \odot + \iota \, \sin 2 \odot + \varkappa \, \cos 2 \odot \\ \varDelta\delta_{0} &= \alpha' + \beta' \sin \Omega \ + \gamma' \cos \Omega + \xi' \sin \odot + \eta' \cos \odot + \iota' \sin 2 \odot + \varkappa' \cos 2 \odot, \\ \text{und somit:} \end{split}$$

 $\Delta\alpha_0\Delta\delta_0 = \alpha\alpha' + \frac{1}{4}\beta\beta' + \frac{1}{4}\gamma\gamma' + \frac{1}{4}\xi\xi' + \frac{1}{4}\eta\eta' + \frac{1}{4}u' + \frac{1}{4}xx' + \frac{1}{4}\eta\eta' +$ 

 $+ \{\alpha\beta' + \beta\alpha'\}\sin\Omega + \{\alpha\gamma' + \gamma\alpha'\}\cos\Omega +$  $+ \{\alpha \xi' + \xi \alpha' - \frac{1}{4} x \xi' - \frac{1}{4} \xi x' + \frac{1}{4} \iota \eta' + \frac{1}{4} \eta \iota'\} \sin \circ +$  $+ \{\alpha\eta' + \eta\alpha' + \frac{1}{4}\iota\xi' + \frac{1}{4}\xi\iota' + \frac{1}{4}\varkappa\eta' + \frac{1}{4}\eta\varkappa'\}\cos\phi +$  $+ \{\alpha \iota' + \iota \alpha' + \frac{1}{4} \eta \xi' + \frac{1}{4} \xi \eta'\} \sin 20 + \{\alpha \varkappa' + \varkappa \alpha' - \frac{1}{4} \xi \xi' + \frac{1}{4} \eta \eta'\} \cos 20 +$  $+\left\{\frac{1}{2}\beta\gamma'+\frac{1}{2}\gamma\beta'\right\}\sin 2\Omega+\left\{\frac{1}{2}\gamma\gamma'-\frac{1}{2}\beta\beta'\right\}\cos 2\Omega+$  $+ \{ \frac{1}{2}x\xi' + \frac{1}{2}\xi x' + \frac{1}{2}\iota\eta' + \frac{1}{2}\eta\iota' \} \sin 30 + \{ \frac{1}{2}x\eta' + \frac{1}{2}\eta x' - \frac{1}{2}\iota\xi' - \frac{1}{2}\xi\iota' \} \cos 30 +$  $+\{\frac{1}{4}\beta\eta'+\frac{1}{4}\eta\beta'+\frac{1}{4}\gamma\xi'+\frac{1}{4}\xi\gamma'\}\sin(\phi+Q)+\{\frac{1}{4}\gamma\eta'+\frac{1}{4}\eta\gamma'-\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'-\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'-\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'-\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'-\frac{1}{4}\eta\gamma'+\frac{1}{4}\eta\gamma'$  $-\frac{1}{4}\beta\xi'-\frac{1}{4}\xi\beta'$  cos  $(\odot + \Omega)$  +  $+\{\frac{1}{2}\gamma\xi'+\frac{1}{2}\xi\gamma'-\frac{1}{2}\beta\eta'-\frac{1}{2}\eta\beta'\}\sin(\phi-\alpha)+\{\frac{1}{2}\gamma\eta'+\frac{1}{2}\eta\gamma'$  $+\frac{1}{4}\beta\xi'+\frac{1}{4}\xi\beta'\cos(\odot-\Omega)+$  $+\{\frac{1}{4}\beta x'+\frac{1}{4}x\beta'+\frac{1}{4}\gamma \iota'+\frac{1}{4}\iota\gamma'\}\sin(20+\Omega)+\{\frac{1}{4}\gamma x'+\frac{1}{4}x\gamma'-\frac{1}{4}\gamma x'+\frac{1}{4}\gamma x'+\frac{1}{4}\gamma$  $-\frac{1}{2}\beta\iota'-\frac{1}{2}\iota\beta'\cos(2\odot+\Omega)+$  $+ \left\{ \frac{1}{2} \gamma \iota' + \frac{1}{2} \iota \gamma' - \frac{1}{2} \beta \varkappa' - \frac{1}{2} \varkappa \beta' \right\} \sin (2 \odot - \Omega) + \left\{ \frac{1}{2} \gamma \varkappa' + \frac{1}{4} \varkappa \gamma' + \frac{1}{4} \varkappa \gamma$ 22)  $+\frac{1}{4}\beta\iota'+\frac{1}{4}\iota\beta'\cos(2\odot-\Omega)+$  $+ \{\frac{1}{2} \varkappa \iota' + \frac{1}{4} \iota \varkappa'\} \sin 40 + \{\frac{1}{4} \varkappa \varkappa' - \frac{1}{4} \iota \iota'\} \cos 40$  $\Delta \alpha_0^2 = \alpha \alpha + \frac{1}{2}\beta \beta + \frac{1}{2}\gamma \gamma + \frac{1}{2}\xi \xi + \frac{1}{2}\eta \eta + \frac{1}{4}u + \frac{1}{4}\kappa x + \frac{$  $+2\alpha\beta\sin\Omega+2\alpha\gamma\cos\Omega+\{2\alpha\xi-\kappa\xi+2\eta\}\sin\omega+$  $+ \{2\alpha\eta + \iota\xi + \varkappa\eta\}\cos\odot +$  $+ \{2\alpha i + \eta \xi\} \sin 20 + \{2\alpha x - \frac{1}{4}\xi \xi + \frac{1}{4}\eta \eta\} \cos 20 + \beta \gamma \sin 2\Omega +$  $+ \{\frac{1}{2}\gamma\gamma - \frac{1}{4}\beta\beta\}\cos 2\Omega +$ 

 $+ \{\varkappa\xi + \iota\eta\}\sin 3\odot + \{\varkappa\eta - \iota\xi\}\cos 3\odot + \{\eta\beta + \xi\gamma\}\sin (\odot + \Omega)$ 

 $+\{\xi\gamma-\eta\beta\}\sin(\phi-\alpha)+\{\eta\gamma+\beta\xi\}\cos(\phi-\alpha)+$ 

$$+ \{\beta\varkappa + \gamma\iota\} \sin(2\odot + \Omega) + \{\gamma\varkappa - \beta\iota\} \cos(2\odot + \Omega) +$$

$$+ \{\gamma\iota - \beta\varkappa\} \sin(2\odot - \Omega) + \{\beta\iota + \gamma\varkappa\} \cos(2\odot - \Omega) + \iota\varkappa \sin 4\odot +$$

$$+ \{\frac{1}{2}\varkappa\varkappa - \frac{1}{2}\iota\iota\} \cos 4\odot.$$

Digitized by Google

 $+ \{\eta\gamma - \beta\xi\}\cos(\odot + \Omega) +$ 

Stellt man in diese Ausdrücke die numerischen Werthe nach 21) ein, nimmt im ersten Ausdrucke nur die mit  $tg \, \delta$ , im zweiten nur die mit  $tg \, \delta^2$  multiplicirten Glieder mit, da die anderen, so lange man mit Gliedern zweiter Ordnung ausreicht, nichts merkliches ergeben können und erlaubt sich in Rücksicht auf den Umstand, dass man die folgenden Formeln nur auf dem Pole sehr nahe stehende Sterne anwendet, eventuell statt sec  $\delta$  den Werth  $tg \, \delta$  einzusetzen, so erhält man:

```
d\Delta\alpha_0 = \Delta\alpha_0 \Delta\delta_0 \operatorname{arc} i'' \operatorname{tg} \delta_0 =
                      \{+ o'' \circ \circ \circ \circ 74 \sin 2\alpha \tau'^2 + o'' \circ \circ \circ 34 \sin 2\alpha \} \operatorname{tg} \delta^2 +
                                                                                            \int tg \, \delta^2 \sin \Omega +
                  + \{--0.0006 68 \sin 2\alpha \tau'\}
                                                                                            \int tg \, \delta^2 \cos \Omega +
                  + \{-0.0008 98 \cos 2\alpha \tau'
                  + \{-0.0019 \text{ g1 sin } 2\alpha\tau' - 0.000004 \cos 2\alpha\} \text{ tg } \delta^2 \sin \odot +
                  + \{-0.0018 \ 26 \cos 2\alpha \tau'
                                                                                            tg \delta^2 \cos \odot +
                  + \{-0.000049 \sin 2\alpha \tau' + 0.000933 \cos 2\alpha \} tg \delta^2 \sin 20 +
                  + \{-0.000053\cos 2\alpha \tau' - 0.000936\sin 2\alpha\} tg \delta^2 \cos 20 +
                                                           + 0.000154\cos 2\alpha
                                                                                              tg \delta^2 \sin 2\Omega —
                                                           — 0.0001 61 sin 2α
                                                                                              tg \delta^2 \cos 2\Omega +
                                                           23a)
                                                                                           tg δ<sup>2</sup> cos 3⊙ +
                                                           - 0.0000 50 sin 2α
                                                           + 0.000772\cos 2\alpha
                                                                                            \operatorname{tg} \delta^2 \sin(\mathfrak{O} + \Omega) —
                                                           -- 0·0007 62 sin 2α
                                                                                             tg \delta^2 cos(\odot + \Omega) +
                                                           + 0.0001 46 cos 2α
                                                                                            \operatorname{tg} \delta^2 \sin(\odot - \Omega) -
                                                           -0.000079 \sin 2\alpha
                                                                                           \operatorname{tg} \delta^2 \cos(\odot - \Omega) +
                                                                                            \operatorname{tg} \delta^2 \sin(2\odot + \Omega) —
                                                           + 0.0000 20 cos 2α
                                                           — 0.0000 21 sin 2α
                                                                                             \operatorname{tg} \delta^2 \cos(2\odot + \Omega) +
                                                           + 0.0000 02 \cos 2\alpha
                                                                                             \operatorname{tg} \delta^2 \sin(2 \odot - \Omega) -
                                                          -- 0.0000 04 sin 2α
                                                                                             tg \delta^2 \cos(2\odot - \Omega) +
                                                                                             tg \delta^2 \sin 40—
                                                           + 0.0000 OI COS 2α
                                                           -- 0.0000 01 sin 2α
                                                                                             tg \delta^2 \cos 40,
```

```
d\Delta\delta_0 = -\frac{1}{3}\cot g \, \delta_0 \, \Delta\alpha_0^2 \operatorname{arc} i'' =
         \{(-0''000487 + 0''000307\cos 2\alpha)\tau'^2 - 0''000549 + 0''000017\cos 2\alpha\} \operatorname{tg} \delta +
    +\{(+0.000334-0.000334\cos 2\alpha)\tau'
                                                                                                                 \int tg \, \delta \sin \Omega +
    +{
                               + 0.000449 \sin 2\alpha \tau'
                                                                                                                 \int tg \, d \cos \Omega +
    +\{(+0.000996-0.000996\cos 2\alpha)\tau'
                                                                                    + o \cdot 000002 \sin 2\alpha tg \delta \sin \odot +
    +{
                               +0.000913 \sin 2\alpha \tau' - 0.000025
                                                                                                                 \} \operatorname{tg} \delta \cos \odot +
    +\{(+0.000025-0.000025\cos 2\alpha)\tau'
                                                                                    -0.000466 \sin 2\alpha tg \delta \sin 20 +
                              +0.000027 \sin 2\alpha \tau' + 0.000040 - 0.000468 \cos 2\alpha tg \delta \cos 2\omega
    +{
                                                                                    -0.000077 \sin 2\alpha \operatorname{tg} \delta \sin 2\Omega -
                                                               -\{0.000023 + 0.000080\cos 2\alpha\} \operatorname{tg} \delta \cos 2\Omega -
                                                                                                                                                23b)
                                                                                    -0.000025 \sin 2\alpha \operatorname{tg} \delta \sin 30
                                                                                    -- 0.000025 cos 2α tg δ cos 3⊙ --
                                                                                    --\circ \cdot \circ \circ 386 \sin 2\alpha \operatorname{tg} \delta \sin(\odot + \Omega) -
```

Wenn man von den mit  $\tau'$  multiplicirten und von periodischen Argumenten freien Gliedern absieht, so hat man jene, übrigens hier in grösserer Vollständigkeit gegebenen Formeln, welche man gewöhnlich zur Berechnung der aus der Nutation und Aberration entstehenden Glieder zweiter Ordnung anwendet; die mit  $\tau'$  multiplicirten Glieder zweiter Ordnung bestimmen den Einfluss der Präcession in den Fällen, wo man als Ausgangspunkt für die Jahresephemeride eines Sternes seine mittleren Coordinaten des Jahresanfanges wählt. Vergleicht man das Formelsystem 22) (pag. 260) mit den Gleichungen 20a) (pag. 259), so ist der Vortheil der Einfachheit seitens der letzteren evident und es kann wohl kaum zweifelhaft sein, welcher Methode man sich bei der Anwendung zu bedienen hat; nur ist zu bedenken, dass die bisher gewöhnlich in Anwendung gebrachten Formeln die für einen gegebenen Stern constanten Glieder nicht berücksichtigen, also dem Sternorte noch anhaften; man hat daher die Katalogspositionen der Sterne um die Beträge:

$$- o80000023 \sin 2\alpha \operatorname{tg} \delta^{2} \text{ in Rectascension }, \{+ o''000549 - o''000017 \cos 2\alpha \} \operatorname{tg} \delta \text{ in Declination },$$
 24)

zu corrigiren, wobei hier die erstere Correction schon in Zeitsekunden angesetzt ist.

Als Beispiel für die Anwendung der von Fabritius in Vorschlag gebrachten Formeln soll mit Hilfe der früher (pag. 255) gefundenen Zahlen für den polnahen Stern  $\lambda$  Ursae minoris ein Ephemeridenbruchstück berechnet werden.

Die mittlere Position für 1883.0 ist nach dem Berliner Jahrbuch:

$$\alpha_0 = 10^h \, \dot{4}1^m \, 2^s 284, \qquad \delta_0 = +88^o \, 57' \, 2'' 52,$$

die jährlichen Änderungen sind nach derselben Quelle:

$$-62^{5}9955$$
,  $+8''552$ .

Die Position ist zuerst wegen des kleinen Aberrationsgliedes (vergl. 59) pag. 232 und wegen der constanten Glieder zweiter Ordnung (vergl. 24) pag. 262) zu corrigiren, wobei man nach den betreffenden Formeln:

Correct. wegen Aberr. 
$$+ 1^{5}199 - 0''09$$
  
,, , Gl. 2. Ordg.  $+ 0.005 + 0.03$ ,

findet. Es ist demnach die für den tropischen Jahresanfang 1883 hier anzuwendende Position:

$$\alpha_0 = 19^h 41^m 3^s 488$$
 $\delta_0 = + 88^o 57' 2'' 46$ 
 $= 295^o 15' 52'' 32.$ 

Rechnet man nun nach den Formeln 57) (pag. 230) unter Benützung der Tafeln XI

die jährliche Präcession, oder die mit derselben identischen Grössen a und a' der Formeln 10) (pag. 253), so findet sich:

$$\begin{array}{lll}
\frac{1}{15}n = 0.125993 & n = 1.302085 \\
\operatorname{tg} \delta_0 = 1.737167 & \cos \alpha_0 = 9.630222 \\
\sin \alpha_0 = 9.956335 & \log a' = 0.932307 \\
\log \frac{1}{15}n \operatorname{tg} \delta_0 \sin \alpha_0 = 1.819495 & a' = + 8''557 \\
\frac{1}{15}n \operatorname{tg} \delta_0 \sin \alpha_0 = -65^{5}9926 & \\
m = + 3.0712 & \\
\frac{1}{15}a = -62^{5}9214 & \log \frac{1}{15}a = 1.7988.
\end{array}$$

Die Vergleichung dieser Zahlen mit jenen des Berliner Jahrbuches zeigt, dass man, um den Übergang auf die hier benützten Präcessionsconstanten zu machen, demnach eine jährliche Eigenbewegung beziehungsweise von:

$$-0^{5}0741$$
 ,  $-0''005$  ,

annehmen muss. Die Berechnung der übrigen Coëfficienten nach 10) (pag. 253) gibt:

$$log \frac{1}{15} b = 0.1913 \qquad log b' = 9.9563 
log \frac{1}{15} c = 0.1914 \qquad log c' = 9.9601 
log \frac{1}{15} d = 0.5175 \qquad log d' = 9.6301.$$

Die Ermittlung der Reductionsbeträge mit Hilfe der auf pag. 255 angesetzten Bessel'schen Reductionscoëfficienten gestaltet sich nach den Formeln 9) (pag. 253) und 20b) (pag. 259) wie folgt:

	Jan 0.5	Jan 1.5	Jan 2.5	Jan 3.5	Jan 4.5
a(A+A')	16483	— 16 <b>°</b> 95	— 17 <sup>8</sup> 10	— 17 <sup>8</sup> 28	— 17 <sup>8</sup> 50
b(B+B')	+ 10.31	+ 10.33	+ 10.37	+ 10.41	+ 10.45
c C	<b>-</b> 5.29	<b>—</b> 5.80	<b>—</b> 6.31	<b>—</b> 6.81	— 7.3I
dD	67.47	<b>—</b> 67.23	<b>— 66.99</b>	<b>— 66.73</b>	66.43
E	0.00	0.00 、	0.00	0.00	0.00
μτ'	0.00	0.00	0.00	0.00	0.00
<i>Δ</i> α <sub>0</sub>	— 79 <sup>8</sup> 28	— 79°65	— 80°03	— 80 <sup>3</sup> 41	80°79
a'(A+A')	+ 2"288	+ 2"305	+ 2"325	+ 2"350	+ 2"379
b'(B+B')	+ 6.001	+ 6.013	+ 6.036	+ 6.060	+ 6.086
c' C	- 3.103	- 3.403	<b>— 3.702</b>	<b>— 3.999</b>	- 4.294
d'D	- + 8.744	+ 8.714	+ 8.682	+ 8.648	+ 8.610
μ'τ'	0.000	0,000	0.000	0.000	0,000
<b>⊿</b> δ₀	+ 13.930	+ 13.629	+ 13.341	+ 13.059	+ 12.781
log. Δα <sub>o</sub>	I,899	1,901	1,903	1,905	1,907
log ⊿∂ <sub>o</sub>	1.144	1.134	1.125	1.116	1.107
⊿α₀ ⊿∂₀	3 <sub>n</sub> 043	3n035	3 <sub>n</sub> 028	3,021	3,014
<i>d</i> ⊿α₀*)	0 <sup>8</sup> 29	- 0*29	— o³28	— o'28	— o*27
$\log \Delta a_0^2$	3.798	3.802	3.806	3.810	3.814
d⊿∂₀*)	— o″o63	— o″o63	— o″o64	— o″o64	- o″o65
Red ao	1 <sup>m</sup> 19 <sup>8</sup> 57	1 <sup>m</sup> 19 <sup>s</sup> 94	— 1 <sup>m</sup> 20 <sup>s</sup> 31	— 1 <sup>m</sup> 20869	— 1 <sup>m</sup> 21 <sup>s</sup> 06
Red do	+ 13"87	+ 13"57	+ 13"28	+ 12"99	+ 12"72.

<sup>\*)</sup> Es werden nämlich nach 20b) (pag. 259) die für das ganze Jahr constant anzunehmenden Logarithmen der Coëfficienten, mit denen beziehungsweise  $\Delta a_0 \Delta \delta_0$  und  $\Delta a_0^2$  zu multipliciren sind: (6.423 — 10) und (4,999 — 10).

Die Ephemeride der scheinbaren Orte des Sternes ist also:

Mittl. Berl. Zeit	app. α	app. б
1883 Jan 0.5	19 <sup>h</sup> 39 <sup>m</sup> 43 <sup>s</sup> 92	$+88^{\circ}57'16''33$
,, 1.5	43.55	16.03
,, 2.5	43.18	15.74
,, 3.5	42.80	15.45
,, 4.5	42.43	15.18.

Bei der Berechnung von Ephemeriden für längere Zeiträume wird man zuerst die Grössen  $\Delta\alpha_0$  und  $\Delta\delta_0$  nebst den daraus entstehenden Correctionen  $d\Delta\alpha_0$  und  $d\Delta\delta_0$  in grösseren Intervallen (8 oder 10 Tage) bestimmen und dann die durch Interpolation erhaltenen Tagesresultate wegen der kleinen Nutationsglieder nach 11a) (pag. 254) corrigiren. Die Reduction der vorstehenden Ephemeride auf die Momente der oberen Culmination eines beliebig zu wählenden Meridians wird keine Schwierigkeiten bieten und von Fall zu Fall durch Hilfstafeln erleichtert werden können, auf deren Einrichtung jedoch hier nicht eingegangen werden soll.

## Anhang.

Bei der Vorausberechnung der Ephemeriden der kleinen Planeten werden gewöhnlich mehre Angaben gemacht, welche über die Zeit der Opposition (heliocentrische und geocentrische Länge sind für diesen Moment einander gleich), über die Helligkeit und Lichtstärke des Himmelskörpers Aufschluss geben sollen und einen die Beobachtung vorbereitenden Zweck haben.

Die Zeit der Opposition wird aus der Bedingung erhalten, dass die heliocentrische Länge des Planeten gleich ist der heliocentrischen Länge der Erde. Ist u das Argument der Breite, so ist:

$$tg(l-\Omega)=tgu\cos i,$$

woraus die heliocentrische Länge *l* des Planeten leicht gefunden wird. Da dieser Oppositionsmoment nur auf etwa eine Stunde genau angegeben wird, so genügt es, in der Nähe der Opposition die heliocentrische Länge des Planeten mit derjenigen der Erde für Zeiträume von 20 zu 20 Tagen zu vergleichen (die Störungsrechnung wird meistens die nöthigen Grössen enthalten), und ein einfaches Interpolationsverfahren mit Rücksicht auf höhere Differenzen wird das Gewünschte sofort erreichen lassen.

Die Helligkeit wird sich leicht finden lassen, wenn man von der Phase absieht und annimmt, dass der Planet nur vermöge der Erleuchtung durch die Sonne sichtbar wird, also keine ihm eigenthümliche Lichtentwicklung hat. Ist  $J_0$  die Lichtstärke des Planeten zu einer gegebenen Zeit, in der die Entfernung von der Sonne  $r_0$  und die Entfernung von der Erde  $\varrho_0$  war, so wird die Lichtstärke J in dem Momente, da die Entfernung von der Sonne r, von der Erde  $\varrho$  ist, den gemachten Voraussetzungen nach bestimmt sein durch:

$$J = J_0 \frac{r_0^2 \varrho_0^2}{r^2 \varrho_0^2}$$

Für die kleinen Planeten nimmt man als Einheit die Lichtstärke an, in welcher der Planet erscheinen würde, wenn er in der Entfernung a (halbe grosse Achse) von der Sonne und in der Entfernung a - 1 von der Erde sich befände. Es ist dann:

Lichtstärke = 
$$J = \frac{a^2(a-1)^2}{r^2\varrho^2}$$
,  
oder  $\log J = 2\log a(a-1) - 2\log r\varrho$ .

Um nun die scheinbare Helligkeit des Planeten zu finden, drückt man diese in derselben Scala (Grössenklassen) aus, in welche man die Fixsterne einreiht. Die Erfahrung lehrt, dass das Verhältnis der Lichtstärke zweier einander folgender Sternklassen, welches durch h ausgedrückt werden soll, ein nahezu constantes ist; so finden

$\log h = 0.45$
0.46
0.41
0.38
0.40
0.39
0.36

Th. W. (Viertelj. der Astr. G. XV pag. 206) 0.35.

Diese Werthe geben im Mittel:

$$\log h = 0.40,$$

welche Zahl für die folgenden Formeln trotz mehrfacher Mängel, die ihr anhaften, benützt werden soll; es würde sich vielleicht empfehlen, dieselbe zur präcisen Definition der relativen Helligkeit zweier auf einander folgender Grössenklassen zu benützen.

Ist  $m_0$  die Grösse des Planeten unter den Verhältnissen, die J der Einheit gleich machen  $(r=a, \varrho=a-1)$ , welche Grösse man die mittlere Oppositionsgrösse des Planten nennt, weiter M jene Grösse, die der Planet in der heliocentrischen Entfernung r, und der geocentrischen  $\varrho$  zeigt, so wird sein:

$$J=h^{m_0-M},$$

oder logarithmisch:

$$M = m_{\rm o} - \frac{\log J}{\log h},$$

wofür man mit Rücksicht auf den obigen Werth von h auch schreiben kann:

$$M = m_0 - 2.5 \log J$$
.

Setzt man für J den Werth aus 1) ein, so findet sich:

$$M = m_0 + 5 \log r \varrho - 5 \log (a^2 - a).$$

Ist M für ein vorgelegtes Datum durch die Beobachtung gegeben, so wird man den für einen bestimmten Planeten constanten Werth:

$$g = m_0 - 5 \log (a^2 - a), \qquad 2)$$

aus den Beobachtungen bestimmen können und finden:

$$g = M - 5 \log r \varrho. \tag{3}$$

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.



Ist g gegeben, so findet sich die Grösse des Planeten aus:

$$M = g + 5 \log r \varrho$$
. 4)

Nimmt man in dieser Gleichung für  $r\varrho$  jene Werthe an, die in einem gegebenen Falle für die Oppositionszeit gelten, so erhält man die Oppositionsgrösse.

Das Berliner Jahrbuch für 1883 gibt bei der Zusammenstellung der Bahnelemente der kleinen Planeten die Grösse  $m_0$  und g für die Planeten (i) —  $\mathfrak{S}^{(0)}$ .

Die Grösse des Planeten wird aber in Folge der Exstinction, welche das Licht in der Erdatmosphäre erleidet, eine Function der Zenithdistanz sein; Weiss gibt in den »Astron. Nachr.« (Bd. 88 pag. 183) auf Grundlage von Seidel's Angaben, unter der Annahme  $\log h = 0.4$ , die folgenden Correctionen, welche man an die beobachtete Grösse anbringen muss, um die mit M bezeichnete wahre zu finden:

Zenithdist. Corr.	Zenithdist. Corr.	Zenithdist. Corr.
30° — 0.01	$65^{\circ} - 0.32$	80° — 0·96
35 — o·o2	70 — 0·45	81 — 1.06
40 0.03	75 — o·65	82 — 1.20
45 — o·o5	76 — o·70	83 — 1.36
50 — o·o9	77 — o·75	84 — 1.53
55 — 0·14	78 — o·81	85 — 1.71
60 — 0.22	79 — o·88	86 — 1·89.

Es kann wohl bezweifelt werden, ob die vorstehenden Correctionen in allen Fällen in vollem Masse angebracht werden müssen, denn die Beobachtungen sind in der Regel Schätzungen, die auf keinen genauen photometrischen Messungen beruhen und durch die Helligkeit der benachbarten Fixsterne von bekannter Grösse in etwas beeinflusst sind, doch wird man im Allgemeinen bessere Resultate erhalten, wenn diese Correctionen berücksichtigt werden. Auf die Exstinction des Lichtes ist bei den oben citirten Angaben des Berliner Jahrbuches nicht Rücksicht genommen.

### Zweiter Theil.

### Bahnbestimmung.

### Allgemeines und Aufstellung der Bedingungsgleichungen der Bahnebene.

In dem vorausgehenden Theile ist gezeigt worden, dass die Bahnen der Himmelskörper des Sonnensystems als Kegelschnittslinien betrachtet werden dürfen, in deren einem Brennpunkte die Sonne sich befindet. Um einen Kegelschnitt seinen Dimensionen nach völlig zu charakterisiren, genügt im Allgemeinen die Angabe zweier Grössen, nämlich der grossen Halbachse a und der Excentricität e; ist die Bahn jedoch parabolisch (Kometenbahn), in welchem Falle  $a = \infty$  und e = 1 wird, so muss zur Dimensionsbestimmung eine andere Angabe gemacht werden; man benützt hierzu die Entfermung des Himmelskörpers von der Sonne in seiner Sonnennähe, die Periheldistanz q. Um den Ort des Himmelskörpers in seiner Bahn für eine beliebige Zeit bestimmen zu können, muss ein solcher für eine bestimmte Zeit (Epoche) angegeben sein; zu diesem Zwecke wird für nahezu kreisförmige Bahnen (Planetenbahnen) gewöhnlich die mittlere Anomalie M zur Zeit der Epoche angesetzt; bei sehr excentrischen Bahnen aber wählt man dafür den Zeitpunkt der Sonnennähe, die Perihelzeit T. Um nun die Bahnlage im Raume zu fixiren, bedarf es noch der Angabe zweier Bestimmungsstücke, des aufsteigenden Knotens Q und der Neigung i; über die Bedeutung und Zählweise dieser Elemente und des gleich zu erwähnenden sechsten Elementes ist schon früher (pag. 7 und 8) das Nöthige beigebracht worden. Die Lage des Kegelschnittes in seiner Bahnebene wird bestimmt sein, wenn der heliocentrische Bogenabstand w des Perihels vom aufsteigenden Knoten, in der Bewegungsrichtung des Himmelskörpers gezählt, angegeben ist. Die Summe der Bogenlängen des aufsteigenden Knotens und des Abstandes des Perihels vom Knoten wird die Länge des Perihels m genannt. Zu diesen sechs bisher angeführten Elementen wird als siebentes noch die Masse des Himmelskörpers treten; dieselbe ist übrigens von der Ordnung der bei ersten Bahnbestimmungen zu vernachlässigenden Störungen und soll, da überdies die Massen aller Himmelskörper des Sonnensystems, bei denen erste Bahnbestimmungen vorgenommen werden, so

klein sind, dass gegenwärtig noch keine angebbaren Werthe für dieselben aufgewiesen werden können, nicht weiter berücksichtigt werden. Ist also über die Bahn eines Himmelskörpers nichts Näheres bekannt, so sind im Allgemeinen sechs Elemente zu ermitteln; die zu einer bestimmten Zeit gehörenden heliocentrischen Coordinaten und deren Geschwindigkeiten werden Functionen dieser sechs Unbekannten sein. Bei der Bestimmung von Kometenbahnen, deren Excentricität man stets mit grosser Annäherung der Einheit gleich annehmen kann, werden nur fünf Unbekannte auftreten. Dieser Umstand erfordert eine veränderte Behandlung des Problems, von welcher man wegen der dadurch zu erlangenden höheren Genauigkeit, besonders bei ersten Bahnbestimmungen von Kometen, mit Vortheil Gebrauch machen wird. Die Beobachtungen selbst bieten kein Hilfsmittel, die heliocentrischen Coordinaten eines Himmelskörpers vollständig zu bestimmen, da durch dieselben der geocentrische Abstand  $\varrho$  nicht gegeben wird. Seien  $\xi$ ,  $\eta$ ,  $\zeta$  die geocentrischen Coordinaten, so werden dieselben durch die polaren in folgender Weise dargestellt:

$$\xi = \varrho \cos \lambda \cos \beta$$
$$\eta = \varrho \sin \lambda \cos \beta$$
$$\zeta = \varrho \sin \beta,$$

 $\lambda$  und  $\beta$  werden durch die Beobachtungen gegeben; auf Grund der Angabe der Beobachtungszeit können aus den bekannten Bahnelementen der Erde, oder, was einfacher ist, durch Benützung der astronomischen Ephemeriden die geocentrischen Coordinaten der Sonne X, Y, Z ermittelt werden; es sind demnach die heliocentrischen Coordinaten des Himmelskörpers:

$$x = \xi - X$$

$$y = \eta - Y$$

$$z = \zeta - Z,$$

welche drei Gleichungen aber die unbekannten  $\rho$  enthalten. Da x, y und z Functionen der sechs Bahnelemente sind, so ergibt eine Beobachtung zur Bestimmung dieser Elemente drei Gleichungen mit sieben Unbekannten, nämlich den sechs Elementen und der geocentrischen Distanz; eine zweite Beobachtung wird nur eine neue Unbekannte, nämlich die zugehörige geocentrische Distanz einführen, zugleich aber die Aufstellung dreier weiterer Gleichungen gestatten. Eine einfache Überlegung zeigt daher, dass drei vollständige Beobachtungen neun Gleichungen mit neun Unbekannten ergeben, also, abgesehen von gewissen Specialfällen, eine Lösung der Aufgabe eben ermöglichen; da aber diese Gleichungen durchaus nicht linearer Natur sind, so ist es immerhin denkbar, dass mehrfache Lösungen möglich seien, welcher Fall auch thatsächlich eintreten kann. Unter Umständen mag es wünschenswerth, ja selbst geboten sein, von unvollständigen Beobachtungen Gebrauch zu machen; eine solche soll in ihrer grössten Allgemeinheit genommen werden, so dass die Coordinaten  $\lambda$  und eta als Functionen einer willkürlichen Variabeln für jede einzelne Beobachtung dargestellt werden, daher man in einem Falle, in welchem alle Beobachtungen als unvollständig vorausgesetzt werden, sechs derartiger Beobachtungen bedarf, um eine Bahnbestimmung durchführen zu können; jede derselben wird nämlich drei Gleichungen ergeben, also in Summe achtzehn Gleichungen; in der That sind achtzehn Unbekannte in dem Problem vorhanden; nämlich die sechs Elemente, die sechs geocentrischen Distanzen und die sechs willkürlichen Variabeln, die für jede einzelne Beobachtung  $\lambda$  und  $\beta$  bestimmen. Im Allgemeinen wird eine derartige Bestimmung der Elemente aus unvollständigen Beobachtungen nicht empfehlenswerth sein, in manchen Fällen jedoch die Mitnahme solcher nöthig werden. Man kann die bisherigen Betrachtungen demnach dahin zusammenfassen, dass man sagt, jede vollständige Beobachtung liefert zwei Gleichungen, jede unvollständige dagegen nur eine Gleichung zur Bestimmung der sechs Elemente. Es ist aber immerhin möglich, dass in gewissen Fällen die so erlangten Gleichungen nicht essentiell verschiedene Relationen ergeben, wie dies zur Bestimmung der Unbekannten erforderlich ist; auf diese Fälle wird später Rücksicht genommen werden, vorerst soll nur jener in Betracht gezogen werden, in welchem drei vollständige Beobachtungen vorliegen.

Um zunächst die Bedingungen festzustellen, welche erfüllt sein müssen, damit die drei Orte des Himmelskörpers im Raume in einer Ebene liegen, die durch den Sonnenmittelpunkt geht, mögen die zu den drei Orten gehörenden rechtwinkligen heliocentrischen Coordinaten beziehungsweise durch  $x_i$ ,  $y_i$ ,  $z_i$ ,  $x_m$ ,  $y_m$ ,  $z_m$ ,  $z_m$ ,  $z_m$ , bezeichnet werden; dann ergeben die Gleichungen der Ebene, die durch den Anfangspunkt der Coordinaten (Sonnenmittelpunkt) geht, die drei Relationen:

$$Ax_{n} + By_{n} + Cz_{n} = 0$$

$$Ax_{n} + By_{n} + Cz_{n} = 0$$

$$Ax_{m} + By_{m} + Cz_{m} = 0,$$

in welchen Gleichungen A, B, C Functionen der Elemente Knoten und Neigung sein werden. Man kann diese Grössen ohne Schwierigkeit eliminiren. Multiplicirt man die erste Gleichung mit  $z_n$ , die zweite mit z, und subtrahirt diese von jener, so wird erhalten:

$$A(x_1z_2 - x_1z_1) + B(y_1z_2 - y_1z_1) = 0.$$

Aus der Multiplication der ersten Gleichung mit  $z_m$ , der dritten mit z, und Subtraction der letzteren von der ersten ergibt sich:

$$A(x,z_{m}-x_{m}z_{i})+B(y,z_{m}-y_{m}z_{i})=0.$$

Um nun B zu eliminiren, multiplicirt man die erste der eben erhaltenen Gleichungen mit  $(y,z_m-y_mz)$ , die zweite mit  $(y,z_m-y,z_n)$  und addirt, dann erhält man:

$$A(x, y, z_{n}z_{m}-x_{n}y, z, z_{m}-x, y_{m}z, z_{n}+x_{n}y_{m}z, z_{n}+x, y_{n}z, z_{m}-x, y, z_{n}z_{m}-x_{m}y_{n}z, z_{n}+x_{m}y_{n}z, z_{n})=0.$$

Das erste Glied hebt sich mit dem sechsten auf, die übrigen enthalten als gemeinschaftlichen Factor Az,; dieser wird im Allgemeinen von Null verschieden sein,

weshalb man denselben wegen der rechts vom Gleichheitszeichen stehenden Null weglassen kann und als Bedingungsgleichung der Bahnebene erhält:

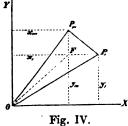
$$-x_{n}y_{1}z_{m}-x_{1}y_{m}z_{n}+x_{n}y_{m}z_{1}+x_{1}y_{m}z_{m}+x_{m}y_{1}z_{m}-x_{m}y_{n}z_{1}=0, \quad 2)$$

welche Gleichung in drei verschiedenen Formen geschrieben werden kann, je nachdem man  $(x_1, -x_1, +x_2)$  oder  $(-y_1, +y_2, -y_2)$  oder  $(z_1, -z_2, +z_2)$  als partielle gemeinschaftliche Factoren heraushebt. Es wird so:

$$x_{n}(y_{n}z_{m}-y_{m}z_{n})-x_{n}(y_{n}z_{m}-y_{m}z_{n})+x_{m}(y_{n}z_{m}-y_{n}z_{n})=0 y_{n}(x_{n}z_{m}-x_{m}z_{n})-y_{n}(x_{n}z_{m}-x_{m}z_{n})+y_{m}(x_{n}z_{m}-x_{n}z_{n})=0 z_{n}(x_{n}y_{m}-x_{m}y_{n})-z_{n}(x_{n}y_{m}-x_{m}y_{n})+z_{m}(x_{n}y_{m}-x_{n}y_{n})=0.$$
 3)

Die innerhalb der Klammern stehenden Coëfficienten haben eine ganz bestimmte geometrische Bedeutung; betrachtet man die erste der Gleichungen, so wird man leicht finden, dass die Coëfficienten der Reihe nach die Coordinaten der Projectionen des zweiten und dritten, ersten und dritten, ersten und zweiten Ortes auf die yz-Ebene enthalten, die Ansicht der zweiten und dritten Gleichung lässt in den Coëfficienten derselben die Coordinaten der analogen Projectionen auf die xz-Ebene, beziehungsweise die xy-Ebene erkennen.

Zur näheren Betrachtung soll der specielle Fall  $(x, y_m - x_m y_i)$  vorgenommen werden.  $P_i$  und  $P_m$  (Fig. IV) seien die Projectionen des ersten und dritten Ortes auf die xy-Ebene,  $x_i$ ,  $y_i$  und  $x_m$ ,  $y_m$  die zugehörigen Coordinaten.



Das Dreieck zwischen 
$$P,OP_m$$
 kann in drei kleinere Dreiecke zerlegt werden und zwar ist:

$$\triangle(P,OP_m) = \triangle(P,FP_m) + \triangle(P,FO) + \triangle(P_mFO).$$

Da aber offenbar die Relationen:

$$\triangle(P, FP_m) = \frac{1}{2}(y_m - y_1)(x_1 - x_m)$$

$$\triangle(P, FO) = \frac{1}{2}y_1(x_1 - x_m)$$

$$\triangle(P_m FO) = \frac{1}{2}x_m(y_m - y_1),$$

bestehen. durch deren Addition sich

$$\triangle (P,O P_m) = \frac{1}{2}(x,y_m-x_my_s),$$

findet, so stellt der eben betrachtete Factor die doppelte Fläche des Dreieckes  $P.OP_m$  dar. Bezeichnet man die Neigung der Bahnebene gegen die xy-Ebene mit  $i_{xy}$ , gegen die xz-Ebene mit  $i_{xz}$  und gegen die yz-Ebene mit  $i_{yz}$  und führt für die doppelten Dreiecksflächen, welche zwischen den drei in Betracht kommenden Radienvectoren eingeschlossen sind, wie oben (13) pag. 98) die Symbole  $[r,r_n]$ ,  $[r,r_m]$  und  $[r,r_m]$  ein. so ist zunächst:

$$\triangle (P, OP_{m}) = \frac{1}{2} [r, r_{m}] \cos i_{xy}.$$

Transformirt man in ähnlicher Weise die in 3) in den Klammern eingeschlossenen Factoren, so erschliesst man leicht die folgenden Relationen:

$$\begin{aligned} (y_{n}z_{m} - y_{m}z_{n}) &= [r_{n}r_{m}]\cos i_{yz} &; & (x_{n}z_{m} - x_{m}z_{n}) &= [r_{n}r_{m}]\cos i_{xz} ; \\ (y, z_{m} - y_{m}z_{n}) &= [r_{n}r_{m}]\cos i_{yz} &; & (x_{n}z_{m} - x_{m}z_{n}) &= [r_{n}r_{m}]\cos i_{xz} ; \\ (y, z_{n} - y_{n}z_{n}) &= [r_{n}r_{m}]\cos i_{yz} &; & (x_{n}z_{m} - x_{n}z_{n}) &= [r_{n}r_{m}]\cos i_{xz} ; \\ (x_{n}y_{m} - x_{m}y_{n}) &= [r_{n}r_{m}]\cos i_{xy} \\ (x_{n}y_{m} - x_{m}y_{n}) &= [r_{n}r_{m}]\cos i_{xy} \\ (x_{n}y_{m} - x_{n}y_{n}) &= [r_{n}r_{m}]\cos i_{xy} . \end{aligned}$$

Wenn man nun diese Werthe in 3) substituirt, so findet sich:

$$\begin{bmatrix}
\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} x_{i} + \frac{[r_{i} r_{n}]}{[r, r_{m}]} x_{m} = x_{n} \\
\frac{[r_{m} r_{m}]}{[r, r_{m}]} y_{i} + \frac{[r_{i} r_{m}]}{[r, r_{m}]} y_{m} = y_{n} \\
\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} z_{i} + \frac{[r_{i} r_{n}]}{[r, r_{m}]} z_{m} = z_{n},
\end{bmatrix} 4)$$

welchen Bedingungen die heliocentrischen Coordinaten der drei in Betracht gezogenen Orte genügen müssen, um in einer Ebene zu liegen, die durch den Sonnenmittelpunkt geht. Diese drei Gleichungen sind ursprünglich aus der verschiedenen Schreibweise einer und derselben Gleichung 2) (pag. 270) entstanden, werden aber drei Bedingungen, die von den Coordinaten erfüllt sein müssen, darstellen, sobald man für die Verhältnisse der Dreiecksflächen anderweitige nicht von den Coordinaten selbst abhängige Werthe einführt. In der That lassen sich, wie dies oben (pag. 98 bis 101) gezeigt wurde, so lange der in Betracht gezogene heliocentrische Bogen nicht zu gross ist, die Verhältnisse der Dreiecksflächen durch rasch convergirende Reihen ersetzen, deren Anfangsglieder von den bekannten Zwischenzeiten und den Radienvectoren abhängen, welche selbst einfache Functionen der heliocentrischen Coordinaten sind, so dass deren genäherte Bestimmung ohne allzugrosse Schwierigkeit vorgenommen werden kann. Diese Substitution soll aber vorerst nicht durchgeführt und von der bezüglichen Bemerkung in der folgenden Untersuchung nur insoweit Gebrauch gemacht werden, dass man die Verhältnisse der Dreiecksflächen unter den gemachten Einschränkungen als genähert bekannt voraussetzen darf.

Ersetzt man nun in 4) die heliocentrischen Coordinaten des Himmelskörpers durch seine geocentrischen und durch die geocentrischen Sonnencoordinaten nach den Relationen (vergl. 1) pag. 20):

$$x = \xi - X y = \eta - Y z = \zeta - Z,$$
 5)

und führt die polaren Coordinaten ein, so stellt sich die Frage, welche Fundamentalebene man für dieselben wählen soll. Im Allgemeinen ist diese Bestimmung willkürlich, der Umstand aber, dass die Z-Coordinate in der Ekliptik stets sehr klein ist oder auch durch geeignete Methoden (vergl. 35) pag. 39 und 2) pag. 41) streng der Null gleich gemacht werden kann, lässt das System der Längen und Breiten als besonders zweckmässig für das vorgelegte Problem erscheinen; es wird daher, wenn mit  $\varrho$  die geocentrische Entfernung des Himmelskörpers, mit  $\lambda$  und  $\beta$ 

seine Länge und Breite, mit R die geocentrische Entfernung der Sonne und mit L deren Länge bezeichnet wird, während ihre Breite den eben gemachten Bemerkungen zufolge der Null gleich angenommen werden kann, für die rechtwinkligen Coordinaten zu setzen sein:

$$\xi = \varrho \cos (\lambda - \Pi) \cos \beta \quad ; \quad X = R \cos (L - \Pi)$$

$$\eta = \varrho \sin (\lambda - \Pi) \cos \beta \quad , \quad Y = R \sin (L - \Pi)$$

$$\zeta = \varrho \sin \beta \quad , \quad Z = o.$$

$$6)$$

Hierbei sind überdies die Längen von einem Punkte aus zu zählen, dessen Länge durch  $\Pi$  dargestellt sei. Die angeführten Grössen werden für die drei in Betracht kommenden Orte durch Accente unterschieden. Führt man also die Relationen 5) und 6) in 4) (pag. 271) ein, so erhält man ohne Schwierigkeit die folgenden drei für die weiteren Untersuchungen höchst wichtigen Gleichungen:

$$\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{m}]} \left\{ \varrho,\cos\left(\lambda,-H\right)\cos\beta,-R,\cos\left(L,-H\right) \right\} + \frac{[r,r_{n}]}{[r,r_{m}]} \left\{ \varrho_{m}\cos\left(\lambda_{m}-H\right)\cos\beta_{m}-R_{m}\cos\left(L_{m}-H\right) \right\} = \varrho_{n}\cos\left(\lambda_{n}-H\right)\cos\beta_{n}-R_{m}\cos\left(L_{m}-H\right)$$

$$\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{m}]} \left\{ \varrho,\sin\left(\lambda,-H\right)\cos\beta,-R,\sin\left(L,-H\right) \right\} + \frac{[r,r_{n}]}{[r,r_{m}]} \left\{ \varrho_{m}\sin\left(\lambda_{m}-H\right)\cos\beta_{m}-R_{m}\sin\left(L_{m}-H\right) \right\}$$

$$-R_{m}\sin\left(L_{m}-H\right) \right\} = \varrho_{n}\sin\left(\lambda_{n}-H\right)\cos\beta_{n}-R_{n}\sin\left(L_{n}-H\right)$$

$$\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{m}]} \varrho,\sin\beta,+\frac{[r,r_{n}]}{[r,r_{m}]} \varrho_{m}\sin\beta_{m}=\varrho_{n}\sin\beta_{n}.$$

Hätte man die Z-Coordinate in 6) nicht der Null gleich gesetzt, so würden die Sonnencoordinaten die Form:

$$X = R \cos B \cos(L - \Pi)$$

$$Y = R \cos B \sin(L - \Pi)$$

$$Z = R \sin B,$$

erhalten; dann hätte man statt der Gleichungen 7), wenn überdies  $\Pi = 0$  gesetzt wird, zu schreiben:

wird, zu schreiben: 
$$\frac{[r_n \ r_m]}{[r, \ r_m]} \left\{ \varrho_n \cos \lambda_n \cos \beta_n - R_n \cos L_n \cos B_n \right\} + \frac{[r_n \ r_m]}{[r_n \ r_m]} \left\{ \varrho_m \cos \lambda_m \cos \beta_m - R_m \cos L_m \cos B_m \right\} = \\ = \varrho_n \cos \lambda_n \cos \beta_m - R_n \cos L_n \cos B_n \\ = \varrho_n \cos \lambda_n \cos \beta_m - R_n \sin L_m \cos B_n \\ = [r_n \ r_m] \left\{ \varrho_m \sin \lambda_m \cos \beta_m - R_m \sin L_m \cos B_m \right\} = \\ = \varrho_n \sin \lambda_n \cos \beta_m - R_n \sin L_n \cos B_n \\ = \varrho_n \sin \lambda_n \cos \beta_m - R_n \sin L_n \cos B_n \\ = \frac{[r_n \ r_m]}{[r_n \ r_m]} \left\{ \varrho_n \sin \beta_n - R_n \sin \beta_n - R_n \sin \beta_m - R_n \sin \beta_m - R_n \sin \beta_m \right\} = \\ = \varrho_n \sin \beta_n - R_n \cos \beta_n -$$

Die Gleichungen 8) bieten bei ersten Bahnbestimmungen gegenüber den Gleichungen 7) einen unter Umständen nicht zu unterschätzenden Vortheil; ist nämlich die beobachtete Breite einer oder mehrer der zu Grunde gelegten Beobachtungen sehr klein oder gar der Null gleich, so wird die Einführung des locus fictus (vergl. pag. 38) unthunlich und die Sonnenbreiten können nicht in voller Strenge der Null gleich gesetzt werden; die Gleichungen 8) aber werden in voller Strenge in Anwendung gezogen werden können, wenn man nur für L, B und R

die durch den Standpunkt des Beobachters parallaktisch veränderte geocentrische Sonnenlänge  $L_0$ , Breite  $B_0$  und Entfernung  $R_0$  einführt. Man kann daher in jenen Fällen, bei welchen sich die Einführung des locus fictus als unthunlich erweist, von den Gleichungen 8) Gebrauch machen. Da solche Fälle nur bei Planetenbahnbestimmungen häufiger eintreten, während dieselben kaum jemals bei Kometenbahnbestimmungen, in deren ersten Entwürfen man sogar in der Regel den Einfluss der Parallaxe ganz übergeht, in Betracht kommen, so sollen der Bestimmung parabolischer Elemente die Gleichungen 7) zu Grunde gelegt, während die Gleichungen 8) der Ermittlung der Bahnelemente ohne Rücksicht auf eine Annahme über die Excentricität als Ausgangspunkt dienen werden; man wird aber bestrebt sein müssen, den auf die letzteren Gleichungen aufgebauten Entwicklungen eine solche Form zu geben, dass in den Formeln der Einfluss der Sonnenbreite abgetrennt erscheint, so dass die Berechnung der betreffenden Glieder, wenn man die Sonnenbreite durch Einführung des locus fictus der Null gleich gemacht hat, einfach übergangen werden kann; es wird sich dadurch auch die Möglichkeit bieten, von diesen Formeln nur theilweise Gebrauch zu machen, indem man die Anwendung dieser Correctionsglieder nur auf jene Beobachtungen beschränkt, welche die Einführung des locus fictus nicht gestatten; dieses combinirte Verfahren wird sogar als jenes bezeichnet werden müssen, welches bei der thatsächlichen Anwendung die grössten Vortheile gewährt.

Es wird hier der geeignete Platz sein, die Formeln anzuführen, deren man sich zu bedienen hat, um die parallaktisch veränderten Sonnencoordinaten zu bestimmen; es sind dies die oben (vergl. 27) pag. 34) gegebenen Formeln, wenn man in denselben statt  $\theta$  und  $\varphi'$ , die bei der Berechnung des locus fictus (vergl. 32) pag. 37) ermittelte Länge und Breite des Zenithes einführt und die Rectascension und Declination durch die Länge und Breite ersetzt. Mit Rücksicht darauf, dass die parallaktisch veränderten Sonnenbreiten im Maximum etwa den Betrag von zehn Bogensekunden erreichen können, wird man deren Producte in die Parallaxe vernachlässigen können und die Formeln 27) (pag. 34) werden die Gestalt:

annehmen;  $\pi$  ist hierbei die mittlere Sonnenparallaxe (8"848) und h (vergl. pag. 32) der Abstand des Beobachtungsortes vom Erdmittelpunkt in Einheiten des Äquatorhalbmessers der Erde.

### I. Abschnitt. Bestimmung parabolischer Elemente.

# 1. Aufstellung einer Relation zwischen den geocentrischen Distanzen aus der Bedingung der Ebene.

Sobald man die Verhältnisse der Dreiecksflächen als bekannt voraussetzt, gestatten die drei Gleichungen 7) (pag. 272), einige Specialfälle ausgenommen, offenbar die Bestimmung der Unbekannten  $\varrho_{\prime\prime}$ ,  $\varrho_{\prime\prime}$  und  $\varrho_{\prime\prime\prime}$ ; hierzu sind im Allgemeinen drei vollständige Beobachtungen nöthig, welche die Ermittlung der sechs unbekannten Bahnelemente ermöglichen. In dem besonderen Falle der hier vorgelegten Aufgabe wird aber, da nur fünf Elemente zu bestimmen sind, eine Bedingungsgleichung überschüssig, weshalb man, um in Folge der unvermeidlichen Fehler, welche aus den Beobachtungen und wohl auch aus der Theorie resultiren, nicht in Widersprüche zu gerathen, nur fünf Bestimmungsstücke in das Problem einführen darf. Zur Erzielung möglichst allgemeiner Resultate wird man eine Beobachtung als unvollständig einführen und zwar eignet sich hierfür zum Zwecke möglichst sicherer Ermittlung der Elemente am besten die mittlere Beobachtung. Es würde wohl auch die Wahl einer der äusseren Beobachtungen keinen besonderen Nachtheil für die folgenden Methoden haben, weil aber eine solche in der Anwendung nur äusserst selten getroffen wird, so soll hier keine besondere Rücksicht darauf genommen werden. Wenn man sich mit einer geringeren Convergenz als der durch entsprechende Transformationen zu erreichenden begnügt, so kann die unvollständige Beobachtung als mit dem Index der zweiten Beobachtung versehen gedacht und die Rechnung nach den hier zur Entwicklung gelangenden Formeln durchgeführt werden, wobei man nur wegen des Auftretens negativer Zwischenzeiten die consequente Berücksichtigung der Vorzeichen zu beachten hat.

Betrachtet man die mittlere Beobachtung als unvollständig, so wird es vor allem wünschenswerth sein, Methoden zu entwickeln, die in der grössten Allgemeinheit dieser Forderung genügen. Eine vollständige Beobachtung gibt die Richtungslinie an, in welcher sich der Himmelskörper zur Beobachtungszeit befindet; die Linie im Raume ist durch zwei unabhängige Bedingungen festgestellt, eine Ebene aber nur durch eine Gleichung; es soll daher die mittlere Beobachtung dadurch zu einer unvollständigen gemacht werden, dass man die Bestimmung trifft, der Komet stehe zur Beobachtungszeit bloss in einer bestimmten Ebene, welche durch die Beobachtungsrichtung gelegt ist. Diese Bedingung kann, da sich die Richtungslinie auf der Himmelskugel als Punkt, die gewählte Ebene als grösster Kreis projicirt, auch geometrisch dahin definirt werden, dass der Komet zur Zeit der mittleren Beobachtung in einem bestimmten durch diese gelegten grössten Kreise steht. Der aufsteigende Knoten dieses grössten Kreises in der Ekliptik sei  $\Pi$  und die Neigung J; die Bedingung, dass der grösste Kreis durch die mittlere Beobachtung geht, ist demnach in der Relation:

$$\operatorname{tg} J = \frac{\operatorname{tg} \beta_{\prime\prime}}{\sin{(\lambda_{\prime\prime} - H)}},$$
 1)

enthalten. In dieser Relation ist eine Bedingung völlig willkürlich,  $\Pi$  kann ohne Beschränkung gewählt werden, wenn nur dann J der Gleichung 1) entsprechend bestimmt wird. Vor Beginn der Berechnung einer Kometenbahn wird man bezüglich der Annahmen, welche man über  $\Pi$  machen will, schlüssig werden müssen und es sollen weiter unten die Kriterien angegeben werden, welche bei dieser Entscheidung massgebend sind.

Bezeichnet man mit u den Abstand eines in dem gewählten grössten Kreise liegenden Punktes vom aufsteigenden Knoten dieses Kreises in der Ekliptik, so wird das in Betracht kommende rechtwinklige sphärische Dreieck die Relationen:

$$\cos u = \cos (\lambda_n - \Pi) \cos \beta_n$$

$$\sin u \cos J = \sin (\lambda_n - \Pi) \cos \beta_n$$

$$\sin u \sin J = \sin \beta_n,$$
2)

ergeben, wobei den gemachten Voraussetzungen nach u als völlig willkürlicher Bogen in das Problem einzuführen ist. Die Substitution dieser Relationen in 7) (pag. 272) ergibt sofort:

$$\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{m}]} \{\varrho,\cos(\lambda, -\Pi)\cos\beta, -R,\cos(L, -\Pi)\} + \frac{[r,r_{m}]}{[r,r_{m}]} \{\varrho_{m}\cos(\lambda_{m} -\Pi)\cos\beta_{m} - R_{m}\cos(L_{m} -\Pi)\} = \varrho_{n}\cos u - R_{n}\cos(L_{m} -\Pi)$$

$$\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{m}]} \{\varrho,\sin(\lambda, -\Pi)\cos\beta, -R,\sin(L, -\Pi)\} + \frac{[r,r_{m}]}{[r,r_{m}]} \{\varrho_{m}\sin(\lambda_{m} -\Pi)\cos\beta_{m} - R_{m}\sin(L_{m} -\Pi)\} = \varrho_{n}\sin u\cos J - R_{n}\sin(L_{m} -\Pi)$$

$$\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{m}]} \varrho,\sin\beta, + \frac{[r,r_{m}]}{[r,r_{m}]} \varrho_{m}\sin\beta_{m} = \varrho_{n}\sin u\sin J.$$

$$3)$$

In diesen drei Gleichungen treten, wenn man die Verhältnisse der Dreiecksflächen als bekannt voraussetzt, vier Unbekannte  $\varrho_n$ ,  $\varrho_m$ ,  $\varrho_m$  und u auf; es ergibt sich also, da nur zwei Unbekannte eliminirt werden können, nur eine Relation zwischen zwei Unbekannten, für welche hier  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  gewählt werden sollen. Die Aufgabe, aus den Gleichungen 3)  $\varrho_n$  und den Bogen u zu eliminiren, kann leicht aus den beiden letzten Gleichungen allein bewerkstelligt werden, wenn man die zweite Gleichung mit  $\sin J$ , die dritte mit —  $\cos J$  multiplicirt und die Resultate addirt; setzt man hierbei abkürzend:

$$\begin{array}{l}
\bigcirc, = R, \sin(L, -\Pi) \\
\bigcirc_{m} = R_{m} \sin(L_{m} - \Pi) \\
\bigcirc_{m} = R_{m} \sin(L_{m} - \Pi) \\
\emptyset', = \sin\beta, \cos J - \sin(\lambda, -\Pi) \cos\beta, \sin J \\
\emptyset''_{m} = \sin(\lambda_{m} - \Pi) \cos\beta_{m} \sin J - \sin\beta_{m} \cos J,
\end{array}$$

so wird man erhalten:

$$-\varrho_{n}\mathcal{J}_{n}, \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} + \varrho_{m}\mathcal{J}_{m}, \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} = \sin J\left\{\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]}\odot_{n}, -\odot_{n} + \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]}\odot_{m},\right\}$$
 5)

oder auch:

$$\varrho_{m} = \frac{\sin J}{\mathscr{T}_{m}} \left\{ \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{n}]} \odot_{r} - \frac{[r,r_{m}]}{[r,r_{n}]} \odot_{n} + \odot_{m} \right\} + \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{n}]} \frac{\mathscr{T}_{n}}{\mathscr{T}_{m}} \varrho_{r}, \qquad 6$$

welche Relation als eine Fundamentalgleichung für die weiteren Untersuchungen bezeichnet werden darf.

Die geometrische Bedeutung der Symbole  $\mathscr{U}$ , und  $\mathscr{U}_m$  lässt sich sehr leicht nachweisen; dieselben sind die Sinus der sphärischen Perpendikel beziehungsweise vom ersten und dritten Kometenorte auf den durch die mittlere Beobachtung gelegten grössten Kreis. Bezeichnet man nämlich den sphärischen Abstand des ersten und dritten Ortes von  $\Pi$ , dem aufsteigenden Knoten des durch die mittlere Beobachtung gelegten grössten Kreises, mit u, und  $u_m$  und beziehungsweise mit i, und  $i_m$  die Neigungen der durch  $\Pi$  und diese beiden Orte gelegten grössten Kreise gegen die Fundamentalebene, so folgt, wenn man für die sphärischen Perpendikel die Buchstaben P, und  $P_m$  schreibt:

$$\sin P_{i} = \sin u_{i} \sin (i_{i} - J)$$

$$\sin P_{ii} = \sin u_{ii} \sin (J - i_{ii})$$

oder:

$$\begin{array}{l}
\sin P, = \sin u, \sin i, \cos J - \sin u, \cos i, \sin J \\
\sin P_m = \sin u_m \cos i_m \sin J - \sin u_m \sin i_m \cos J;
\end{array} \} \quad 7)$$

nun ist aber offenbar:

$$\sin u_i \cos i_i = \sin (\lambda_i - \Pi) \cos \beta_i, \qquad \sin u_m \cos i_m = \sin (\lambda_m - \Pi) \cos \beta_m,$$
  
 $\sin u_i \sin i_i = \sin \beta_i, \qquad \sin u_m \sin i_m = \sin \beta_m,$ 

welche Werthe in die Gleichungen 7) (pag. 272) substituirt, mit Rücksicht auf 4, (pag. 275) sofort:  $\sin P_{ii} = \mathcal{J}_{ii}$ , und  $\sin P_{iii} = \mathcal{J}_{iii}$ ,

ergeben, womit die obige Behauptung als erwiesen betrachtet werden kann.

Der Gleichung 6) (pag. 275) kann man ohne Verletzung der geometrischen Strenge eine andere Gestalt ertheilen, welche für die folgenden Untersuchungen sich als zweckmässig erweist. Es ist allgemein:

$$\sin (A - B) \sin (C - \Pi) - \sin (A - C) \sin (B - \Pi) + \sin (B - C) \sin (A - \Pi) = 0.$$
 8)  
Führt man nun:  $A = L_m, B = L_n, C = L_n$ 

in die Gleichung 8) ein, nachdem diese mit R,  $R_n$ ,  $R_m$  multiplicirt wurde, so nimmt dieselbe mit Rücksicht auf die Relationen 4) (pag. 275) die Gestalt:

$$R_n R_m \sin(L_m - L_n) \odot$$
,  $- R_n R_m \sin(L_m - L_n) \odot$ ,  $+ R_n R_m \sin(L_m - L_n) \odot$ ,  $= 0$ ,

an. Da man die Sonnenbreiten der Null gleichsetzen darf [vergl. 35) pag. 39 und 2) pag. 41], so stellen die Factoren der ⊙-Symbole die doppelten Dreiecksflächen zwischen den entsprechenden Radienvectoren der Sonne dar; bezeichnet man dieselben ähnlich wie früher (pag. 98) symbolisch und setzt daher:

$$[R_{n} R_{m}] = R_{n} R_{m} \sin (L_{m} - L_{n})$$

$$[R, R_{m}] = R_{n} R_{m} \sin (L_{m} - L_{n})$$

$$[R, R_{n}] = R_{n} R_{n} \sin (L_{n} - L_{n})$$

$$(R, R_{n}) = R_{n} R_{n} \sin (L_{n} - L_{n})$$

$$\frac{[R_{n}R_{m}]}{[R_{n}R_{m}]}\odot_{n}-\frac{[R_{n}R_{m}]}{[R_{n}R_{m}]}\odot_{n}+\odot_{m}=0.$$

Subtrahirt man diesen Nullwerth von dem in 6) (pag. 275) auftretenden Klammerausdruck, welche Operation den Werth des letzteren offenbar nicht ändert, und setzt abkürzend:

$$m = \frac{\sin J}{\mathscr{J}_{m}} \left\{ \begin{pmatrix} \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{m}]} - \frac{[R_{n}R_{m}]}{[R,R_{m}]} \end{pmatrix} \odot, - \begin{pmatrix} \frac{[r,r_{m}]}{[r,r_{m}]} - \frac{[R,R_{m}]}{[R,R_{m}]} \end{pmatrix} \odot_{n} \right\}$$

$$M = \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{n}]} \frac{\mathscr{J}_{n}}{\mathscr{J}_{m}},$$

$$10)$$

so kann man der Fundamentalgleichung 6) (pag. 275) die Form:

$$\varrho_{m}=m+M\varrho_{m},\qquad \qquad 11)$$

ertheilen, und stellt damit eine einfache Relation zwischen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  auf. Die genaue Berechnung dieser letzteren stösst aber auf die Schwierigkeit, dass in den Ausdrücken 10) die Verhältnisse der Dreiecksflächen  $[r_n r_m] : [r, r_n]$  und  $[r, r_m] : [r, r_n]$  auftreten, welche Grössen vor Ermittlung der Elemente nur näherungsweise mit Hilfe der früher entwickelten Reihen (vergl. pag. 99 ff.) ersetzt werden können. Es stellt sich daher die Frage, mit welcher Genauigkeit diese Substitution ausgeführt werden müsse, um eine genügende Convergenz zu erhalten; die betreffende Untersuchung wird Gegenstand des folgenden Kapitels sein, hier soll nur die Beschränkung hervorgehoben werden, welche die Benützung der angeführten Reihen sofort der ersten Bahnbestimmung auferlegt, dass nämlich der heliocentrische Bogen zwischen den in Betracht gezogenen Beobachtungen ein mässiger sei, weil die erwähnten Reihen nur in diesem Falle ausreichende Annäherungen bieten.

## 2. Einführung der Näherungsausdrücke für die Verhältnisse der Dreiecksflächen.

Die Gleichung 11) (pag. 277) des vorangehenden Kapitels gibt eine Relation zwischen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$ , wenn m und M bekannt sind; um nun  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  selbst bestimmen zu können, bedarf man einer zweiten derartigen Relation, welche durch die Euler'sche Gleichung 5) (pag. 77), wenn auch in verwickelter Form, erhalten wird. In dieser tritt nämlich eine Relation auf, welche in der Parabel zwischen der Summe der Radienvectoren  $(r_1 + r_m)$ , der Sehne s und der Zwischenzeit  $(t_m - t_n)$  besteht; letztere Grösse ist durch die Beobachtungszeiten gegeben, die ersteren aber sind Functionen von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$ , denn es ist offenbar nach den Gleichungen 5) und 6) (pag. 271, 272):

$$x_{\prime} = \varrho_{\prime} \cos(\lambda_{\prime} - \Pi) \cos\beta_{\prime} - R_{\prime} \cos(L_{\prime} - \Pi)$$

$$y_{\prime} = \varrho_{\prime} \sin(\lambda_{\prime} - \Pi) \cos\beta_{\prime} - R_{\prime} \sin(L_{\prime} - \Pi)$$

$$z_{\prime} = \varrho_{\prime} \sin\beta_{\prime}$$

$$x_{\prime\prime\prime} = \varrho_{\prime\prime\prime} \cos(\lambda_{\prime\prime\prime} - \Pi) \cos\beta_{\prime\prime\prime} - R_{\prime\prime\prime\prime} \cos(L_{\prime\prime\prime} - \Pi)$$

$$y_{\prime\prime\prime} = \varrho_{\prime\prime\prime} \sin(\lambda_{\prime\prime\prime} - \Pi) \cos\beta_{\prime\prime\prime} - R_{\prime\prime\prime\prime} \sin(L_{\prime\prime\prime} - \Pi)$$

$$z_{\prime\prime\prime} = \varrho_{\prime\prime\prime} \sin\beta_{\prime\prime\prime}$$

wodurch die heliocentrischen Coordinaten als Functionen von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  dargestellt erscheinen; aus diesen folgt sofort:

$$r,^{2} = x,^{2} + y,^{2} + z,^{2}$$

$$r_{m}^{2} = x_{m}^{2} + y_{m}^{2} + z_{m}^{2}$$

$$s^{2} = (x_{m} - x_{i})^{2} + (y_{m} - y_{i})^{2} + (z_{m} - z_{i})^{2},$$

welche Grössen zu Folge der Euler'schen Gleichung der Bedingung:

$$6k(t_{m}-t_{r})=(r_{r}+r_{m}+s)^{\frac{3}{2}}-(r_{r}+r_{m}-s)^{\frac{3}{2}},$$
 3)

zu genügen haben, für deren letztes Glied das negative Zeichen gewählt wurde, da das positive nur bei heliocentrischen Bewegungen, die grösser als 180° sind, Geltung hat, daher bei ersten Bahnbestimmungen ausgeschlossen bleibt.

Die eben angeführten Gleichungen enthalten in Verbindung mit der Gleichung 11) (pag. 277) die Lösung des Problems und zwar ist  $\varrho$ , so zu bestimmen, dass sein und der aus 11) (pag. 277) resultirende Werth von  $\varrho_m$ , in die obigen Gleichungen 1), 2) und 3) eingesetzt, dem aus den Beobachtungszeiten erhältlichen Werthe  $(t_m-t_i)$  genügen. Ohne dass erst jene Transformationen vorgenommen werden, welche diese Lösung wesentlich erleichtern, dienen die angeführten Gleichungen sofort zur Beantwortung der am Schlusse des vorhergehenden Kapitels angeregten Frage nach der Genauigkeit, mit welcher man die Verhältnisse der Dreiecksflächen  $[r_n r_m] : [r, r_n]$  und  $[r, r_m] : [r, r_n]$  in den Ausdrücken für m und m substituiren muss, um ausreichende Näherungen zu erhalten.

Jede Änderung von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  wird eine Änderung in dem Werthe  $6k(t_m-t_i)$ , welcher der Kürze halber mit T bezeichnet werden soll, bedingen; sind diese Änderungen so klein, dass differentielle Verhältnisse genügen, so werden die bezüglichen Variationen des Werthes von T ausgedrückt sein durch:

$$\left(\frac{dT}{d\varrho_{n}}\right)d\varrho_{n}$$
 und  $\left(\frac{dT}{d\varrho_{m}}\right)d\varrho_{m}$ .

In jedem speciellen Falle werden diese Differentialquotienten ganz bestimmte Werthe annehmen. Stellt man sich vor, dass für gewisse Näherungswerthe von m und M dem obigen Gleichungssystem ein bestimmter Werth von  $\varrho$ , genügt, so wird die Einführung der strengen Werthe von m und M sofort eine neue Auflösung fordem. Da beide Lösungen aber der Bedingung derselben Zwischenzeit unterworfen sind. so werden offenbar die für die neue Lösung erforderlichen Änderungen von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  bestimmt sein durch:

$$\left(\frac{dT}{d\varrho_{n}}\right)d\varrho_{n}+\left(\frac{dT}{d\varrho_{m}}\right)d\varrho_{m}=0,$$

wobei wieder die Voraussetzung gemacht ist, dass man mit den differentiellen Verhältnissen eine ausreichende Genauigkeit erhält. Die Differentiation der Gleichung 11) (pag. 277) gibt:

$$d\varrho_{m} = dm + \varrho_{r}dM + Md\varrho_{r};$$

substituirt man diesen Werth von  $d\varrho_m$  in 4) und löst nach  $d\varrho$ , auf, so erhält man ohne Schwierigkeit:

 $d\varrho_{i} = -\frac{\left(\frac{dT}{d\varrho_{im}}\right)(dm + \varrho_{i}dM)}{\left(\frac{dT}{d\varrho_{i}}\right) + M\left(\frac{dT}{d\varrho_{im}}\right)}.$  5)

Die in diesem Ausdrucke auftretenden Differentialquotienten nehmen, wie erwähnt, in einem speciellen Falle ganz bestimmte Werthe an, welche im Allgemeinen nullter Ordnung sein werden, daher diese Gleichung ein sicheres Urtheil darüber gestattet, welche Fehler in  $\varrho$ , durch fehlerhafte Annahmen in m und M bedingt werden; soll eine genügende Convergenz erreicht werden, so darf der in  $\varrho$ , entstehende Fehler nicht grösser als erster Ordnung in Bezug auf die Zwischenzeiten werden.

Denkt man sich die Endpunkte der Sehne s, welche dem ersten und dritten Kometenorte entsprechen, mit den zugehörigen Erdorten durch Linien verbunden, die durch  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  dargestellt sind, so wird offenbar, wenn man für einen Augenblick die Zwischenzeit unendlich klein annimmt, jede Veränderung in der Sehne, die durch eine Variation von  $\varrho$ , bewirkt wird, ebenso durch eine Änderung von  $\varrho_m$  erzielt werden können, nur muss die Richtung der letzteren Variation jener der ersteren entgegengesetzt sein. Es wird demnach für unendlich kleine Zwischenzeiten:

$$\frac{ds}{d\varrho_{i}} = -\frac{ds}{d\varrho_{ii}}, \qquad 6)$$

sein; da nun unter denselben Annahmen die in Gleichung 12) (pag. 79) eingeführte Grösse  $\mu$  der Einheit gleich zu setzen, also:

$$s = \frac{2 k (t_m - t_i)}{\sqrt{r_i + r_m}} = \frac{T}{3 \sqrt{r_i + r_m}},$$

ist und der Differentialquotient von s nach T in einem vorgelegten Falle der letzten Gleichung gemäss als constant betrachtet werden kann, so wird für unendlich kleine Zwischenzeiten:

 $\frac{dT}{d\varrho_{i}} = -\frac{dT}{d\varrho_{ii}}.$  7)

Für endliche Zwischenzeiten  $\tau$  wird sich daher offenbar zwischen diesen beiden Differentialquotienten die Form:

$$\frac{dT}{d\varrho_{t}} = -\frac{dT}{d\varrho_{m}} \left\{ 1 + \alpha\tau + \beta\tau^{2} + \cdots \right\}, \qquad 8)$$

herstellen lassen, in welcher  $\alpha$ ,  $\beta$ ,  $\cdots$  in einem speciellen Falle ganz bestimmte numerische Werthe annehmen, die im Allgemeinen nullter Ordnung sein werden.

Geht man auf den Ausdruck von M (vergl. Gleichung 10) pag. 277) über, nämlich:

 $M = \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} \frac{\partial r_{n}}{\partial r_{m}},$ 

so darf, da für unendlich kleine Zwischenzeiten die scheinbare Bewegung des Kometen linear ist:  $\frac{\sigma_{ij}}{\sigma_{ij}} = \frac{\tau_{ijj}}{\tau_{i}},$ 

gesetzt werden; nach der dritten Gleichung in 22) (pag. 100) ist aber für unendlich kleine Zwischenzeiten:  $[r_{ii}r_{ii}]$   $\overline{r}_{ii}$ 

 $\frac{[r_{\prime\prime}r_{\prime\prime\prime}]}{[r_{\prime\prime}r_{\prime\prime\prime}]}=\frac{\tau_{\prime\prime}}{\tau_{\prime\prime\prime}},$ 

es ist somit das Anfangsglied der Entwicklung von M die Einheit. Für endliche Zwischenzeiten wird daher M die Form:

$$M = 1 + a\tau + b\tau^2 + \cdots$$

annehmen, wobei wieder  $a, b, \cdots$  in einem speciellen Falle bestimmte numerische Werthe nullter Ordnung haben werden. Man kann hieraus auch schliessen, dass für unendlich kleine Zwischenzeiten m der Null gleich wird, da in diesem Falle  $\varrho, = \varrho_m$  zu setzen ist, dass also m, wie sich dies auch später erweisen wird, eine Grösse von der Ordnung der Zwischenzeiten sein müsse. Mit Rücksicht auf 8) und 9) wird sich sonach für den Factor von  $(dm + \varrho, dM)$  in 5) die Gestalt:

$$-\frac{\left(\frac{dT}{d\varrho_{m}}\right)}{\left(\frac{dT}{d\varrho_{l}}\right)+M\left(\frac{dT}{d\varrho_{m}}\right)}=\frac{1}{(a-\alpha)\tau+(b-\beta)\tau^{2}+\cdots},$$
 10)

ergeben. Der Factor, mit welchem dm und dM in 5) (pag. 279) multiplicirt erscheinen, enthält als Anfangsglied im Nenner die Zwischenzeit, weshalb man in der Bestimmung von m und M nur Fehler zweiter Ordnung begehen darf, um  $\varrho$ , bis auf die erforderliche Genauigkeitsgrenze, nämlich Grössen erster Ordnung, zu erhalten.

Da & .: & ... das Verhältnis der Sinus der sphärischen Perpendikel, nothwendig nullter Ordnung ist, so genügt es, in der dritten Gleichung in 22) (pag. 100) das erste Glied  $au_i$ :  $au_m$  für das Verhältnis der Dreiecksflächen einzusetzen, denn das nächste Glied ist schon zweiter Ordnung und verschwindet überdies bei gleichen Zwischenzeiten. Minder günstig gestalten sich die Umstände für m. Der Ausdruck für dasselbe enthält im Nenner das Symbol #,, eine Grösse, die nothwendig von der Ordnung der Zwischenzeiten sein muss; da im Allgemeinen die Symbole 🔾,, 🔾,  $\odot_m$  und  $\sin J$  als Grössen nullter Ordnung angesehen werden müssen, so hat man für die in m auftretenden Verhältnisse der Dreiecksflächen mindestens die Glieder zweiter Ordnung mitzunehmen, wenn e, bis auf Grössen erster Ordnung richtig erhalten werden soll. Bei diesen Betrachtungen ist die Grösse 🖑 " als Grösse erster Ordnung aufgefasst worden, wie dies auch in der That richtig ist; der Umstand aber, dass viele Kometen in Folge bedeutender Annäherung an die Erde eine sehr grosse geocentrische Bewegung zeigen, bedingt, dass dem Sinus des Perpendikels 🖋 "verhältnismässig beträchtliche Werthe zukommen können; es werden demnach in vielen Fällen jene Methoden, die in m nicht die theoretisch genügende Annäherung einführen, das Ziel, wenn auch mit geringer Convergenz, erreichen lassen. Man hat in diesen Fällen meist m = 0 gesetzt, welche Annahme, wie dies die unten folgende Formel 11b) zeigt, in jenen Fällen, in welchen die Entfernung r des Kometen von der Sonne nahe gleich ist jener der Erde von der Sonne R, thatsächlich nicht allzu fehlerhaft sein wird. Da man aber nicht mit Sicherheit auf

solche besondere Umstände bauen kann, so werden stets die theoretisch bestimmten Genauigkeitsgrenzen festzuhalten sein.

Nachdem nunmehr die für die Substitution der Dreiecksflächen nöthigen Annäherungen festgestellt sind, sollen dieselben in den Ausdrücken für m und M (Gleichung 10) pag. 277) innerhalb der als nothwendig erkannten Genauigkeitsgrenzen eingeführt werden. Man hat hierbei nach der dritten und fünften Gleichung 22) (pag. 100) in dem Ausdrucke für m zu setzen:

$$\frac{[r_n r_m]}{[r, r_n]} = \frac{\tau_r}{\tau_m} \left\{ 1 - \frac{1}{3} \frac{\tau_r^2 - \tau_m^2}{(r_r + r_m)^3} \right\}$$

$$\frac{[r_r r_m]}{[r_r r_m]} = \frac{\tau_m}{\tau_m} \left\{ 1 - \frac{1}{3} \frac{\tau_n^2 - \tau_m^2}{(r_r + r_m)^3} \right\},$$

während es genügt, in jenem für M:

$$\frac{[r_{n},r_{m}]}{[r,r_{m}]}=\frac{\tau_{n}}{\tau_{m}}$$

anzunehmen, so dass sofort geschrieben werden kann:

$$M = \frac{\tau_{r}}{\tau_{m}} \frac{\mathcal{G}_{r}}{\mathcal{G}_{m}}.$$
 11a)

Weiter sollen, um möglichst bequeme Ausdrücke zu erlangen, für die zu den Erdorten gehörenden, in m auftretenden Verhältnisse der Dreiccksflächen ebenfalls die aus der dritten und fünften Gleichung 22) (pag. 100) resultirenden Näherungen benützt werden. Weil diese Reihen, wie die Entwicklung zeigt, ganz allgemein gelten, so hat man demnach mit Rücksicht auf die Identität der Zwischenzeiten:

$$\begin{array}{l} \frac{[R_n R_m]}{[R,R_m]} = \frac{\tau_i}{\tau_m} \Big\{ 1 - \frac{4}{3} \frac{\tau_i^2 - \tau_{m}^2}{(R_i + R_m)^3} \Big\} \\ \frac{[R,R_m]}{[R,R_n]} = \frac{\tau_n}{\tau_m} \Big\{ 1 - \frac{4}{3} \frac{\tau_n^2 - \tau_{m}^2}{(R_i + R_m)^3} \Big\} \,, \end{array}$$

anzunehmen und erhält so für m leicht den Näherungsausdruck:

$$m = \frac{4}{3} \frac{\sin J}{G_{m}^{\prime}} \left\{ \frac{1}{(r_{*} + r_{m})^{3}} - \frac{1}{(R_{*} + R_{m})^{3}} \right\} \left\{ \frac{\tau_{m}}{\tau_{m}} (\tau_{m}^{2} - \tau_{m}^{2}) \odot_{m} - \frac{\tau_{m}}{\tau_{m}} (\tau_{*}^{2} - \tau_{m}^{2}) \odot_{m} \right\},$$

welcher innerhalb der gesteckten Genauigkeitsgrenzen einer wesentlichen Reduction fähig ist. Für die Symbole o wird man nämlich jedenfalls eine nach Potenzen der Zeit fortschreitende Entwicklung anwenden dürfen, so dass allgemein etwa:

geschrieben werden darf. Führt man diese Relationen in den eben für m gewonnenen Ausdruck ein, so erhält man, da:

$$\tau_{n}(\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2}) - \tau_{r}(\tau_{r}^{2} - \tau_{m}^{2}) = 3\tau_{r}\tau_{n}\tau_{m},$$
ist,
$$m = \frac{4\sin J}{\mathcal{F}_{m}} \left\{ \frac{1}{(r_{r} + r_{m})^{3}} - \frac{1}{(R_{r} + R_{m})^{3}} \right\} \left\{ \tau_{r}\tau_{n} \odot_{n} + \frac{1}{3}\alpha \tau_{r}\tau_{n}(\tau_{r} - \tau_{m}) \right\}.$$

Das zweite Glied im letzten Factor ist dritter Ordnung, kann daher vernachlässigt Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.



werden und die eben aufgestellte Gleichung wird in genügender Annäherung die Form:

 $m = 4\tau_1 \tau_n \sin J \frac{O_n}{O_m} \left\{ \frac{1}{(r_1 + r_m)^3} - \frac{1}{(R_1 + R_m)^3} \right\},$  11b)

erhalten, aus welcher erhellt, dass in der That, wie dies schon oben (pag. 280) erwähnt wurde, m wegen des Factors τ, τ<sub>n</sub>: #<sub>m</sub> eine Grösse von der Ordnung der Zwischenzeit ist. Das in m vernachlässigte Glied dritter Ordnung ist nicht vollständig, weil schon bei den obigen Substitutionen für die Verhältnisse der Dreiecksflächen die Glieder dritter Ordnung übergangen wurden; dieselben würden jedoch ebenfalls den Factor  $au_r - au_m$  enthalten und bei Gleichheit der Zwischenzeiten verschwinden; der letzteren Bedingung wird man sich auch aus dem Grunde möglichst zu nähern trachten, um das Verhältnis der Sinus der Perpendikel möglichst sicher bestimmen zu können. Es wird daher stets empfehlenswerth sein, bei der Auswahl der Beobachtungen dieser Bedingung der Gleichheit der Zwischenzeiten nach Thunlichkeit zu genügen, um eine möglichst rasche Convergenz zu erhalten; diese wird übrigens den gemachten Auseinandersetzungen zufolge, obwohl in vermindertem Masse, auch dann bestehen, wenn die Zwischenzeiten nicht jener Bedingung nahe kommen, doch wird man sich stets gegenwärtig halten müssen, dass nur dann brauchbare Annäherungen erhalten werden, wenn die Producte aus den Quadraten der Zwischenzeiten in die negativen dritten Potenzen der Radienvectoren mässige Werthe ergeben, weshalb man sich bei Kometen, die zur Zeit der Beobachtung der Sonne sehr nahe stehen, auf sehr kleine Zwischenzeiten zu beschränken haben wird.

#### 3. Wahl des grössten Kreises.

Bisher ist über den Winkel  $\Pi$ , welcher in der Relation:

$$\operatorname{tg} J = \frac{\operatorname{tg} \beta_n}{\sin(\lambda_n - H)}$$
 ,

(siehe 1) pag. 274) auftritt, keine nähere Bestimmung getroffen worden; derselbe ist völlig willkürlich, man wird aber durch entsprechende Wahl desselben die Relation zwischen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  (vergl. 11) pag. 277) wesentlich vereinfachen können. Die Ausdrücke für M und m (vergl. 11a) (pag. 281) und 11b) pag. 282) lehren, dass die erstere Grösse in einem gegebenen Falle constant ist, wogegen man zur Ermittlung der letzteren der Kenntnis des Werthes  $(r, + r_m)$  bedarf, der erst im Verlaufe der Rechnung bei der Auflösung der Gleichungen auftritt; es wird sonach m eine Function von  $\varrho$ , sein und bei der Durchführung der Versuche als Variable auftreten. Man kann sich von diesem Nachtheile durch eine entsprechende Wahl von H befreien. Das Symbol (vergl. 4) pag. 275):

$$\odot_{\prime\prime} = R_{\prime\prime}\sin(L_{\prime\prime} - \Pi),$$

welches als Factor in dem Ausdrucke für m (vergl 11b) pag. 282) auftritt, kann der Null gleich gemacht werden, wenn man:

$$II = L_{\prime\prime}, \qquad \qquad 2$$

setzt; hiedurch wird m ebenfalls gleich Null und die Relation 11) (pag. 277) nimmt die einfache Gestalt:

 $\varrho_{\prime\prime\prime} = \frac{\tau_{\prime}}{\tau_{\prime\prime\prime}} \frac{O_{\prime\prime\prime}^{\prime\prime\prime}}{O_{\prime\prime\prime\prime}^{\prime\prime\prime}} \varrho_{\prime\prime}, \qquad 3$ 

an, wobei aber, der nunmehr getroffenen Wahl von II entsprechend, zur Berechnung der Symbole &, und &,, (vergl. 4) (pag. 275) die Ausdrücke:

$$\operatorname{tg} J = \frac{\operatorname{tg} \beta_{n}}{\sin(\lambda_{n} - L_{n})}$$

$$\mathscr{J}, = \sin \beta, \cos J - \sin(\lambda_{n} - L_{n}) \cos \beta, \sin J$$

$$\mathscr{J}_{m} = \sin(\lambda_{m} - L_{n}) \cos \beta_{m} \sin J - \sin \beta_{m} \cos J,$$

$$4)$$

in Anwendung gezogen werden müssen. Es ist somit jene einfache Relation zwischen den geocentrischen Distanzen erlangt, auf welche Olbers seine berühmte Methode zur Bestimmung einer Kometenbahn aufgebaut hat. Die Wahl der Lage des grössten Kreises ist so getroffen, dass derselbe durch den mittleren Kometen- und Sonnen-Ort hindurchgelegt erscheint, womit sich, wie man sieht, eine wesentliche Abkürzung und Vereinfachung der Rechnung verbindet. Man wird auf diese bestimmte Wahl des grössten Kreises nur in jenen, allerdings seltenen Ausnahmsfällen verzichten müssen, in welchen dieselbe die Olbers'sche Methode der Bahnbestimmung unbrauchbar machen würde.

Eine nähere Betrachtung der Gleichung 5) (pag. 275) wird die hier obwaltenden Verhältnisse überblicken lassen. Da die Coëfficienten von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  der Natur des Problems nach niemals endliche Werthe überschreiten können, so wird die Bestimmung der zwischen diesen beiden Grössen bestehenden Relation um so sicherer ausgeführt werden können, je grösser deren Coëfficienten werden. Diese Bedingung wird einer analytischen Betrachtung zugänglich, wenn man voraussetzt, dass die Relation zwischen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  am sichersten ermittelt werden kann, sobald die Summe der Quadrate der bezüglichen Coëfficienten, nämlich:

$$\left\{ \frac{[r_n, r_m]}{[r, r_m]} \mathscr{Y}, \right\}^2 + \left\{ \frac{[r, r_n]}{[r, r_m]} \mathscr{Y}_m \right\}^2,$$
 5)

ein Maximum wird; zu dessen Bestimmung muss der Differentialquotient des eben aufgestellten Ausdruckes gleich Null gesetzt werden, wobei jedoch zu beachten ist, dass diese Gleichung auch auf das Minimum führt. Vor Durchführung dieser Differentiation wird man die oben (vergl. 4) pag. 275) aufgestellten Ausdrücke für  $\mathscr{W}$ , und  $\mathscr{W}_m$  einer zweckmässigen Transformation zu unterziehen haben. Bezeichnet man mit W den Winkel, welchen der zu wählende grösste Kreis am mittleren Orte mit dem Breitenkreis einschliesst, so bestehen offenbar die folgenden Relationen:

$$\begin{array}{ll}
\sin J \cos(\lambda_{"} - \Pi) &= \cos W \\
\sin J \sin(\lambda_{"} - \Pi) &= \sin W \sin \beta_{"} \\
\cos J &= \sin W \cos \beta_{"},
\end{array}$$

Setzt man nun in den für die Sinus der Perpendikel geltenden Gleichungen in 4)

(pag. 275): 
$$\lambda_{n} - \Pi = (\lambda_{n} - \lambda_{n}) + (\lambda_{n} - \Pi)$$
$$\lambda_{nn} - \Pi = (\lambda_{nn} - \lambda_{n}) + (\lambda_{n} - \Pi),$$

und überdies:

$$\sin \beta, \cos \beta_{n} - \cos (\lambda_{n} - \lambda_{n}) \cos \beta, \sin \beta_{n} = \sin \Delta_{m} \cos w, 
\sin (\lambda_{n} - \lambda_{n}) \cos \beta, = \sin \Delta_{m} \sin w, 
\sin (\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{m} \sin \beta_{n} = \sin \Delta_{n} \cos w_{m} 
\sin (\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{m} = \sin \Delta_{n} \sin w_{m},$$
7)

so wird:

in welchen Ausdrücken W als willkürliche Variable auftritt. Differentiirt man die Gleichung 5) (pag. 283) unter Berücksichtigung der eben erhaltenen Formen und setzt den Differentialquotienten gleich Null, so wird:

$$\left(\frac{\left[r_{n}r_{m}\right]}{\left[r_{n}r_{m}\right]}\frac{\sin \Delta_{m}}{\sin \Delta_{n}}\right)^{2}\sin 2\left(w_{n}+W\right)=\sin 2\left(w_{m}-W\right). \qquad 9$$

Da der quadratische Factor wegen des in dieser Gleichung enthaltenen Verhältnisses der Dreiecksflächen vor der Durchführung der Bahnbestimmung nicht genau ermittelt werden kann, so hat man seinen Näherungswerth und zwar nach der dritten Gleichung 22) (pag. 100) einzuführen; wenn man die Glieder zweiter Ordnung weglässt, wird für die Bestimmung des Winkels W erhalten:

$$g = \frac{\tau_{,m}}{\tau_{,m}} \frac{\sin \Delta_{,m}}{\sin \Delta_{,}}$$

$$tg 2 W = \frac{\sin 2 w_{,m} - g^2 \sin 2 w_{,}}{g^2 \cos 2 w_{,} + \cos 2 w_{,m}}.$$

Die Zweideutigkeit, die in der Bestimmung durch die Tangente liegt, erklärt sich aus dem oben (pag. 283) erwähnten Umstande, dass die Gleichung 10) die Bedingung sowohl für das Maximum, als für das Minimum angibt; der eine Werth gehört also zu ersterem, der andere zu letzterem, weshalb die Entscheidung, welcher Quadrant zu wählen ist, in einem speciellen Falle keiner Schwierigkeit unterliegt: man wird jenen Werth von W zu wählen haben, der in 8) für W, und V, ohne Rücksicht auf das Vorzeichen die grösseren Werthe finden lässt. Ist der Winkel J ermittelt, so wird mit Hilfe der Gleichungen 6) (pag. 283), denen man zu diesem Zwecke die Form:

$$\begin{array}{l} \operatorname{tg} J \cos \left( \lambda_{\prime \prime} - \boldsymbol{\varPi} \right) = \operatorname{cotg} \boldsymbol{W} \sec \beta_{\prime \prime} \\ \operatorname{tg} J \sin \left( \lambda_{\prime \prime} - \boldsymbol{\varPi} \right) = \operatorname{tg} \beta_{\prime \prime}, \end{array} \right\} \quad \text{ii)}$$

ertheilen kann, jene Lage des grössten Kreises, welche die Bestimmung möglichst günstig gestaltet, gefunden sein; J kann stets im ersten Quadranten angenommen werden.

Diese für die Bahnbestimmung günstigste Wahl des grössten Kreises würde wegen der nothwendigen Durchrechnung der Formeln 7) und 10) unbequem sein, allein bei der Durchführung derartiger Rechnungen kann man sich mit ganz rohen Annäherungen begnügen, da selbst ziemlich fehlerhafte Annahmen in diesem Falle für das Resultat ohne wesentlichen Nachtheil sind. Berücksichtigt man in den Gleichungen 7) nur die ersten Potenzen der kleinen Bogen, welche Beschränkung

lerdings für polnahe Kometen vielleicht nicht völlig gerechtfertigt ist, so erhält

$$\beta_{n} - \beta_{n} = \Delta_{m} \cos w, \quad \beta_{m} \dot{-} \beta_{n} = \Delta_{n} \cos w_{m}$$

$$(\lambda_{n} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} = \Delta_{m} \sin w, \quad (\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{m} = \Delta_{n} \sin w_{m},$$

aus welchen Gleichungen gefolgert werden kann, dass w, und  $w_m$  unter den gemachten Voraussetzungen sich nahe zu 180° ergänzen. Setzt man daher:

$$w_{ij} = 90^{\circ} - \gamma$$
$$w_{ijj} = 90^{\circ} + \gamma$$

und überdies in 10), da die Fortbewegung des Kometen nahezu proportional der Zeit ist, g = 1, so wird:

$$\operatorname{tg} 2 W = \operatorname{tg} 2 \gamma$$
,

also:

$$W = \gamma$$
 für das Maximum,  
 $W = \gamma - 90^{\circ}$  für das Minimum.

Mit Rücksicht auf die Bedeutung des Winkels  $\gamma$  wird man daher mit genügender Annäherung setzen dürfen:

$$\cot W = -\frac{\lambda_{m} - \lambda_{r}}{\beta_{m} - \beta_{r}} \cos \beta_{m};$$

die Gleichungen 11) erhalten dann die Gestalt:

$$\begin{aligned}
\operatorname{tg} J \sin \left( \lambda_{n} - \boldsymbol{\Pi} \right) &= \operatorname{tg} \beta_{n} \\
\operatorname{tg} J \cos \left( \lambda_{n} - \boldsymbol{\Pi} \right) &= -\frac{\lambda_{n} - \lambda_{n}}{\beta_{n} - \beta_{n}}
\end{aligned} \right\} \quad {}^{12a})$$

Diese Relationen, in welchen man übrigens J stets innerhalb der Grenzen o° und 90° annehmen darf, bezeichnen also näherungsweise jene Lage des grössten Kreises, welche als die für die Bahnbestimmung günstigste erklärt werden kann; der ersteren derselben muss völlig streng genügt werden, weil dieselbe die Bedingung ausdrückt, dass der gewählte Kreis durch die mittlere Beobachtung hindurch gelegt erscheine, der letzteren aber braucht nur ganz beiläufig entsprochen zu werden.

Sollte die Bewegung des Kometen durch die Annäherung an den Pol sich sehr unregelmässig gestalten, so dass man der zweiten Gleichung in 12a) nicht die nöthige Genauigkeit zuschreiben darf, so wird dennoch die Rückkehr auf die strengeren Formeln meist umgangen werden können, wenn man für  $\lambda_m - \lambda$ , und  $\beta_m - \beta$ , die für die Zeit der mittleren Beobachtung geltenden Änderungen der Coordinaten einführt, welche Zahlen man wohl durch anderweitig vorhandene Beobachtungen sich verschaffen kann. Gewöhnlich wird man zwar in diesem Falle nur die Änderungen der äquatorealen Coordinaten kennen; es ist aber nach bekannten Differential-Formeln:

$$\cos \beta \sin \eta = \cos \alpha \sin \epsilon$$

$$\cos \beta \cos \eta = \cos \epsilon \cos \delta + \sin \epsilon \sin \delta \sin \alpha$$

$$d\beta = \cos \eta d\delta - \sin \eta \cos \delta d\alpha$$

$$\cos \beta d\lambda = \sin \eta d\delta + \cos \eta \cos \delta d\alpha,$$

womit aus den Änderungen der äquatorealen Coordinaten  $d\alpha$ ,  $d\delta$ , jene der ekliptikalen leicht bestimmt werden können; dann wird sein:

$$\begin{array}{l} \operatorname{tg} J \sin \left( \lambda_{\prime \prime} - \boldsymbol{\varPi} \right) = \operatorname{tg} \beta_{\nu} \\ \operatorname{tg} J \cos \left( \lambda_{\prime \prime} - \boldsymbol{\varPi} \right) = - \frac{d \lambda}{d \bar{\beta}}. \end{array} \right\} \quad {}^{12}{}^{\text{c}}$$

Sind  $\Pi$  und J den obigen Gleichungen entsprechend bestimmt worden, so werden *M* und *m* den Ausdrücken 11a) (pag. 281) und 11b) (pag. 282) gemäss zu berechnen sein, wobei zu beachten ist, dass in diesem Falle M innerhalb der als zulässig betrachteten Annäherungen constant wird, während m noch als eine Function der Radienvectorensumme somit der zu suchenden Grössen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  erscheint. Ohne hier auf die Methode einzugehen, deren man sich mit Vortheil zur Auflösung dieser Gleichungen bedient, sieht man sofort ein, dass die durch Olbers getroffene Wahl des grössten Kreises, welche nach Gleichung 3) (pag. 283) ein einfaches, als constant zu betrachtendes Verhältnis zwischen ρ, und ρ, einführt, die Rechnung wesentlich einfacher gestalten wird, als dies die Einführung der für die Genauigkeit der Bestimmung günstigsten Lage des grössten Kreises in das Problem vermöchte; man wird daher nicht ohne zwingende Gründe den durch die erstere Methode gebotenen Rechnungsvortheil von der Hand weisen. Es empfiehlt sich darum, hier jene Kriterien anzuzeigen, welche man sofort in den ersten Stadien der Rechnung für die Entscheidung erhalten kann, ob die von Olbers getroffene oder die soeben für den Ausnahmsfall in Vorschlag gebrachte Wahl des grössten Kreises den Vorzug verdiene.

Da m selbst (vergl. pag. 282) von der Ordnung der Zwischenzeit ist, so wird im Allgemeinen M allein für die Sicherheit der Bestimmung massgebend sein. Differentiirt man den für M geltenden Ausdruck [vergl. 11a) (pag. 281)], so findet sich:

$$dM = \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}} \frac{\mathscr{Y}_{m} d\mathscr{Y}_{n} - \mathscr{Y}_{n} d\mathscr{Y}_{m}}{\mathscr{Y}_{m}^{2}};$$

für die Sinus der Perpendikel wird sich offenbar eine Entwicklung nach steigenden Potenzen der Zeit angeben lassen, deren Anfangsglied Null sein wird, wenn man die Zeit von der mittlern Beobachtung aus zählt. Bleibt man bei den Gliedern erster Ordnung stehen, so wird sein:

$$\mathscr{Y}_{i} = a\tau_{ii} + \cdots, \qquad \mathscr{Y}_{ii} = a\tau_{i} + \cdots,$$

in welchen Ausdrücken der Coëfficient a von der Grösse und Richtung der Bewegung abhängt. Derselbe wird aber in einem speciellen Falle, wenn über die Lage des grössten Kreises eine bestimmte Wahl getroffen ist, einen ganz bestimmten Werth annehmen; mit Benützung der angeführten Relation wird für dM gefunden:

$$dM = \frac{1}{a} \left( \frac{d\mathcal{J}_{m}}{\tau_{m}} - \frac{d\mathcal{J}_{m}}{\tau_{r}} \right). \qquad 13$$

Da  $d\mathscr{Y}$ , und  $d\mathscr{Y}_m$  die durch die Beobachtungen bedingten Fehler in den Sinus der Perpendikel darstellen und  $\tau$ , und  $\tau_m$  in einem vorgelegten Falle bestimmte con-

stante Grössen sind, so lehrt die letzte Gleichung, dass im Allgemeinen der Fehler in den Sinus der Perpendikel umgekehrt proportional der Grösse a sein wird; a ist sonach proportional der Genauigkeit des Resultates. Der Factor a selbst wird von der scheinbaren geocentrischen Bewegung des Kometen und von der Wahl der Lage des grössten Kreises, der durch die mittlere Beobachtung gelegt ist, abhängig sein. Die Bewegungsgrösse des Kometen ist aber in einem speciellen Falle eine ganz bestimmte; man wird daher den Schluss ziehen dürfen, dass vorerst die Sicherheit der Bahnbestimmung mit der geocentrischen Bewegung b des Kometen wächst und stets sehr gering bleibt, wenn die zur Verfügung stehenden geocentrischen Bogen sehr klein sind. Es wird a im Maximum gleich b werden können, welchem Maximum man sich durch entsprechende Wahl der Lage des grössten Kreises anzunähern vermag. Bezeichnet man mit W, den Winkel, den der grösste Kreis mit dem Breitenkreis am mittleren Kometenort einschliesst, und bestimmt denselben so, dass er senkrecht auf der scheinbaren Bewegung steht, so wird derselbe durch die Relation:

$$\operatorname{tg} W_{i} = -\frac{\beta_{ii} - \beta_{i}}{\lambda_{ii} - \lambda_{i}} \sec \beta_{ii}, \qquad 14$$

nahezu dargestellt sein; hierbei kann W, stets kleiner als 180° angenommen werden, und der Ausdruck für die Perpendikel wird in der Beschränkung auf die Glieder erster Ordnung die Gestalt:

$$\mathscr{Y}_{\prime}=b\tau_{\prime\prime\prime}$$
 ,  $\mathscr{Y}_{\prime\prime\prime}=b\tau_{\prime}$  , 15)

erhalten. Ist  $W_0$  der Winkel, welcher der Olbers'schen Wahl des grössten Kreises entspricht, so findet sich derselbe nach:

$$\operatorname{tg} W_{0} = \operatorname{tg} (\lambda_{"} - L_{"}) \operatorname{cosec} \beta_{"}, \qquad 16)$$

weil  $W_0$  in dem rechtwinkligen sphärischen Dreiecke zwischen dem mittleren Kometen und mittleren Sonnenort und dem Fusspunkte des von dem ersteren auf die Ekliptik gefällten sphärischen Perpendikels der Seite  $(\lambda_n - L_n)$  gegenüber liegt. Der Ausdruck für die Sinus der Perpendikel wird demnach sein:

$$\mathscr{U}_{o} = b \cos(W_{o} - W_{o}) \tau_{m}$$
,  $\mathscr{U}_{m} = b \cos(W_{o} - W_{o}) \tau_{o}$ . 17)

Vergleicht man also die Ausdrücke 15) und 17) mit einander, in Verbindung mit den an die Gleichung 13) geknüpften Bedingungen, so wird die Genauigkeit G der Olbers'schen Methode ausgedrückt sein durch:

$$G = \cos(W_{\bullet} - W_{o}), \qquad 18)$$

wenn man die grösste erreichbare Genauigkeit durch die Einheit bezeichnet. Die Formeln 14), 16) und 18) (pag. 287) liefern also in einfacher Weise die für die Wahl der Methode geltenden Kriterien, welche sofort bei Beginn der Rechnung in Anwendung gezogen werden können. Da wohl eine feste Grenze für die Scheidung der beiden Methoden nicht aufgestellt werden kann, so muss diese dem Ermessen des Rechners überlassen bleiben: im Allgemeinen dürfte es sich aber em-

pfehlen, auf Olbers' Methode zu verzichten, wenn die Genauigkeit derselben auf die Hälfte herabsinkt, also der absolute Werth von  $\cos{(W_{\cdot}-W_{o})}$  kleiner als eine halbe Einheit wird; indessen wird man diese Grenzbestimmung oft überschreiten dürfen, besonders wenn die geocentrische Bewegung des Kometen gross ist.

Bei diesen Betrachtungen ist noch eine Bemerkung, die sich an die Gleichung 13) (pag. 286) knüpft, ganz wesentlich. In dieser erscheinen die Beobachtungsfehler in den Grössen der und der und nehmen je nach der Wahl des grössten Kreises verschiedene Werthe an; wenn man sich auf die differentiellen Verhältnisse beschränkt, so ist (vergl. 4) pag. 275):

$$d\mathcal{J}_{m} = \{\cos J\cos\beta, +\sin(\lambda, -\Pi)\sin\beta, \sin J\}d\beta, -\cos(\lambda, -\Pi)\cos\beta, \sin Jd\lambda, d\mathcal{J}_{m} = -\{\cos J\cos\beta_{m} + \sin(\lambda_{m} - \Pi)\sin\beta_{m}\sin J\}d\beta_{m} + \cos(\lambda_{m} - \Pi)\cos\beta_{m}\sin Jd\lambda_{m},$$

in welchen Gleichungen  $d\beta_1$ ,  $d\lambda_2$ ,  $d\beta_m$  und  $d\lambda_m$  gleichsam die relativen Beobachtungsfehler in Bezug auf den mittleren Beobachtungsort darstellen; wären dieselben bekannt, so könnte man im Allgemeinen die Grössen J und  $\Pi$  so bestimmen, dass in 13) (pag. 286) der Klammerausdruck der Null gleich wird, und den Einfluss der Beobachtungsfehler auf die Bestimmung von M eliminiren. Bei der Unkenntnis dieser Fehler ist jedoch eine derartige Bestimmung unthunlich, dagegen kann sich der Fall ereignen, dass zufällig für die Olbers'sche Wahl des grössten Kreises, die nicht der günstigsten entspricht, eine derartige Elimination eintritt und dass demnach ein besseres Resultat durch die kürzere und bequemere Methode erhalten wird, als durch die weit umständlichere; aber auf solche Zufälligkeiten darf man im Allgemeinen nicht rechnen und der Vorzug der grösseren Genauigkeit wird im Durchschnitte der hier in Vorschlag gebrachten Methode gewahrt werden. eben erwähnte Fall erinnert an die in der Praxis nicht selten auftretende Thatsache, dass eine Beobachtung mit sehr geringem Gewichte dem wahren Werthe näher kommt, als eine solche mit sehr hohem Gewichte, weshalb aber doch niemand der ersteren aus dem Umstande zufälliger Übereinstimmung mit dem wahren Werthe ein vergrössertes Gewicht wird zuschreiben wollen.

Schliesslich soll noch auf eine Wahl des grössten Kreises aufmerksam gemacht werden, die vielleicht von Bedeutung sein kann, wenn nur drei Beobachtungen eines Kometen gelungen sind, von denen die eine unvollständig ist. Wäre die unvollständige Beobachtung eine äussere, so wird man die oben für M und m (11a) pag. 281) und 11b) pag. 282) aufgestellten Formeln ohne Bedenken, obzwar mit verminderter Annäherung in Anwendung ziehen dürfen, wenn man sich die der unvollständigen Beobachtung zugehörenden Coordinaten und ihre Zeitangabe mit dem Doppelaccente versehen denkt und in consequenter Weise die Vorzeichen für die Bildung der Zwischenzeiten, die eventuell negativ werden, berücksichtigt. Der Natur der Sache nach wird bei der unvollständigen Beobachtung entweder die Rectascension oder die Declination fehlen, im ersteren Falle ist es aber nöthig, eine ganz rohe Angabe über die Rectascension zu besitzen, welche Forderung übrigens thatsächlich keinen Schwierigkeiten unterliegen wird. Fehlt die Declinationsangabe, so wird die Lage

des grössten Kreises sofort bestimmt sein, wenn man den aufsteigenden Knoten desselben in Bezug auf den Äquator  $\Pi_{\alpha} = \alpha_n$  und die Neigung gegen diesen  $J_{\alpha} = 90^{\circ}$ setzt. Fehlt aber die genaue Angabe der Rectascension, so wird man  $J_{\alpha} = \delta_{\mu}$  und  $H_{\alpha} = \alpha_{"} - 90^{\circ}$  anzunehmen haben, wobei nur ein ganz roher Näherungswerth von  $\alpha_{"}$ bekannt zu sein braucht. Ist einmal die Bestimmung der Lage des grössten Kreises in Bezug auf den Äquator festgestellt, so wird man die Übertragung auf die Ekliptik leicht mit Hilfe der folgenden Formeln (vergl. Gleichung 5) pag. 11), in denen ε die Schiefe der Ekliptik vorstellt:

$$\begin{array}{ll} \sin\frac{1}{2}(\Pi+\sigma)\sin\frac{1}{2}J &=& \sin\frac{1}{2}(J_{\alpha}+\varepsilon)\sin\frac{1}{2}\Pi_{\alpha} \\ \cos\frac{1}{2}(\Pi+\sigma)\sin\frac{1}{2}J &=& \sin\frac{1}{2}(J_{\alpha}-\varepsilon)\cos\frac{1}{2}\Pi_{\alpha} \\ \sin\frac{1}{2}(\Pi-\sigma)\cos\frac{1}{2}J &=& \cos\frac{1}{2}(J_{\alpha}+\varepsilon)\sin\frac{1}{2}\Pi_{\alpha} \\ \cos\frac{1}{2}(\Pi-\sigma)\cos\frac{1}{2}J &=& \cos\frac{1}{2}(J_{\alpha}-\varepsilon)\cos\frac{1}{2}\Pi_{\alpha}, \end{array}$$

bewerkstelligen können.

Die Resultate der in diesem Kapitel durchgeführten Entwicklungen kann man dazu verwerthen, sich sofort bei Beginn der Rechnung nach den Formeln 14), 16) und 18) (pag. 287) ein Mass für die Genauigkeit der Olbers'schen Methode zu verschaffen; es wird sich empfehlen, dieselbe zu verlassen, wenn G kleiner als eine halbe Einheit wird. Hat man sich für Olbers' Wahl des grössten Kreises entschieden, so berechnet man nach 4) (pag. 275) und 3) (pag. 283) den Werth von:

$$M=rac{ au_{\scriptscriptstyle r}}{ au_{\scriptscriptstyle m}}rac{ au_{\scriptscriptstyle r}'}{ au_{\scriptscriptstyle m}'}\,,$$

und hat als Relation zwischen em und e, die Gleichung:

$$\varrho_m = M\varrho_n$$

Ist aber die Olbers'sche Methode nicht anwendbar, so berechnet man nach 12) (pag. 285) die anzunehmenden Werthe von J und II, und mit Hilfe der Gleichungen 4) (pag. 275) die Werthe der Symbole O,, H, und H,; dann ist nach 11a) und 11b) (pag. 281, 282):

$$M = \underbrace{\tau_{n}}_{\tau_{m}} \underbrace{\sigma_{m}}_{\sigma_{m}}$$

$$F = 4 \tau_{n} \underbrace{\tau_{n} \sin J \frac{O_{n}}{\sigma_{m}}}_{\sigma_{m}}$$

$$C = -\frac{F}{(R_{n} + R_{m})^{3}}$$

$$\varrho_{m} = C + \frac{F}{(r_{n} + r_{m})^{3}} + M\varrho_{n}$$

Die eben angeführten Formelsysteme werden zur Anwendung gelangen, wenn über die Bahnelemente des Kometen nichts näheres bekannt ist; sind aber Näherungen vorhanden, so wird man aus denselben die Verhältnisse der Dreiecksflächen ableiten und sich der strengen Formeln 10) (pag. 277) zur Bestimmung von m und M bedienen. Wendet man die Olbers'sche Methode an, so wird man (vergl. 4) und 6) pag. 275):

$$m = \begin{cases} r_{m}\sin(v_{m} - v_{n}) \\ r_{r}\sin(v_{m} - v_{n}) \end{cases} R_{r}\sin(L_{r} - L_{n}) + R_{m}\sin(L_{m} - L_{n}) \end{cases} \frac{1}{\sin(\lambda_{m} - L_{n})\cos\beta_{m} - \sin\beta_{m}\cos J}$$

$$M = \frac{r_{m}\sin(v_{m} - v_{n})}{r_{r}\sin(v_{m} - v_{n})} \cdot \frac{\sin\beta_{r}\cos J - \sin(\lambda_{r} - L_{n})\cos\beta_{r}}{\sin(\lambda_{m} - L_{n})\cos\beta_{m} - \sin\beta_{m}\cot J},$$
Oppolager. Bahabestimmungen. I. 2. Aufage.

Oppolzer, Bahnbestimmungen, I. 2. Auflage.

haben und, da in diesen Fällen eine Näherung für  $\varrho$ , welche mit  $[\varrho]$  bezeichnet werden soll, bekannt sein wird und m erster Ordnung ist, ohne die Convergenz in Frage zu stellen, setzen dürfen:

$$\begin{pmatrix} (M) = \frac{m}{[\varrho_r]} + M \\ \varrho_m = (M)\varrho_r, \end{pmatrix} \qquad 22)$$

mit welchem verbesserten Werthe von (M) die Rechnung zu wiederholen sein wird. Ist man aber durch die Umstände genöthigt, sich der für den Ausnahmsfall geltenden Methode zu bedienen, so wird man mit Benützung der vorhandenen Näherungen setzen:

$$m = \begin{cases} \frac{r_{m} \sin{(v_{m} - v_{m})}}{r_{r} \sin{(v_{m} - v_{m})}} R_{r} \sin{(L_{r} - II)} - \frac{r_{m} \sin{(v_{m} - v_{r})}}{r_{m} \sin{(v_{m} - v_{r})}} R_{m} \sin{(L_{m} - II)} + \\ + R_{m} \sin{(L_{m} - II)} \end{cases} \frac{1}{\sin{(\lambda_{m} - II)} \cos{\beta_{m}} - \sin{\beta_{m}} \cot{gJ}}$$

$$M = \frac{r_{m} \sin{(v_{m} - v_{n})}}{r_{r} \sin{(v_{m} - v_{r})}} \cdot \frac{\sin{\beta_{r}} \cot{gJ} - \sin{(\lambda_{r} - II)} \cos{\beta_{r}}}{\sin{(\lambda_{m} - II)} \cos{\beta_{m}} - \sin{\beta_{m}} \cot{gJ}}$$

$$(M) = \frac{m}{[\varrho_{r}]} + M$$

$$\varrho_{m} = (M) \varrho_{r},$$

und auch in diesem Falle die so bequeme Olbers'sche, zwischen den beiden geocentrischen Distanzen bestehende Relation erreichen. Die Berechnung der Formeln 21) und 23) gestaltet sich bei der thatsächlichen Anwendung sehr einfach, da die Ausdrücke:

$$\sin \beta$$
,  $\cot g J - \sin (\lambda, - II) \cos \beta$ ,  $= Z$   
 $\sin (\lambda_{,''} - II) \cos \beta_{,''} - \sin \beta_{,''} \cot g J = N$ ,

meist aus vorhergehenden Rechnungen bekannt sind.

#### 4. Lösung des Problems durch Einführung der Euler'schen Gleichung.

Im zweiten Kapitel ist durch die Gleichungen 1), 2) und 3) (pag. 277 ff.) die Lösung des Problems in seinen Grundzügen aufgestellt. Es handelt sich nunmehr darum, die daselbst aufgeführten Ausdrücke für die Rechnung möglichst bequem zurecht zu legen; diese muss aber in etwas abgeänderter Form vorgenommen werden, je nachdem man sich der Olbers'schen Methode bedient oder die Wahl des grössten Kreises möglichst günstig trifft; es sollen demnach die Rechnungsvorschriften nach den Methoden gesondert vorgenommen werden.

## a. Der grösste Kreis geht durch den mittleren Kometen- und Sonnen-Ort. (Olbers' Methode.)

Für die Olbers'sche Methode (vergl. Gleichung 3) und 4) pag. 283) besteht zwischen den geocentrischen Distanzen die Relation:

$$\varrho_m = M\varrho_r, \qquad \qquad 1)$$

wobei *M* als constanter Factor betrachtet werden kann. Um nun *r*, und *r*<sub>m</sub> aus den Gleichungen 1) und 2) (pag. 277, 278) zu bestimmen, quadrirt man zuerst die

ersten drei Gleichungen in 1) und bildet deren Summe, dann operirt man ähnlich mit den drei letzten Gleichungen und erhält so ohne Schwierigkeit:

$$\begin{array}{l} r,^2 = \varrho,^2 - 2 \varrho, \ R, \ \cos \beta, \ \cos (\lambda, -L,) + R,^2 \\ r_{m^2} = \varrho_{m^2} - 2 \varrho_m R_m \cos \beta_m \cos (\lambda_m - L_m) + R_{m^2}. \end{array} \right\}$$

Setzt man:

$$\cos \psi_{,} = \cos \beta_{,} \cos (\lambda_{,} - L_{,}) \qquad \cos \psi_{,m} = \cos \beta_{,m} \cos (\lambda_{,m} - L_{,m})$$

$$\cos P_{,} \sin \psi_{,} = \cos \beta_{,} \sin (\lambda_{,} - L_{,}) \qquad \cos P_{,m} \sin \psi_{,m} = \cos \beta_{,m} \sin (\lambda_{,m} - L_{,m})$$

$$\sin P_{,} \sin \psi_{,} = \sin \beta_{,m},$$
3)

so wird man stets in der Lage sein,  $\cos \psi_1$ ,  $\sin \psi_2$ ,  $\cos \psi_m$  und  $\sin \psi_m$  mit Sicherheit zu bestimmen; man kann übrigens an die Bogen  $\psi_1$  und  $\psi_m$  die Bedingung knüpfen, dass dieselben kleiner als  $180^\circ$  angenommen werden sollen, wodurch die Sinus dieser Bogen immer positiv werden. Der Bogen  $P_1$  und  $P_2$  bedarf man in der weiteren Entwicklung nicht; es wird daher in jenen Fällen, in welchen  $\sin \psi$  mit ausreichender Genauigkeit aus  $\cos \psi$  bestimmt werden kann, die Ermittlung der ersten beiden Gleichungen in 3) allein nothwendig sein, zur Controle mag jedoch auch dann das vollständige Gleichungssystem dienen. Die Berechtigung des oben hingeschriebenen Gleichungssystems erhellt sofort, wenn man die drei Gleichungen quadrirt und addirt. Jenen in 2) kann man nunmehr die Form ertheilen:

$$r_{m} = \sqrt{(\varrho_{m} - R_{m}\cos\psi_{m})^{2} + R_{m}^{2}\sin\psi_{m}^{2}} \qquad r_{m} = \sqrt{(\varrho_{m} - R_{m}\cos\psi_{m})^{2} + R_{m}^{2}\sin\psi_{m}^{2}},$$
oder auch mit Rücksicht auf 1):

$$r_{m} = V (M\varrho, -R_{m} \cos \psi_{m})^{2} + R_{m}^{2} \sin \psi_{m}^{2}$$

Setzt man also:

$$\operatorname{tg}\theta_{i} = \frac{\varrho_{i} - R_{i}\cos\psi_{i}}{R_{i}\sin\psi_{i}}, \qquad \operatorname{tg}\theta_{ii} = \frac{\varrho_{i} - \left(\frac{R_{ii}\cos\psi_{ii}}{M}\right)}{\left(\frac{R_{ii}\sin\psi_{ii}}{M}\right)}, \qquad 4)$$

so wird:

$$r_{m} = R_{m} \sin \psi_{m} \sec \theta_{m},$$
  $r_{m} = R_{m} \sin \psi_{m} \sec \theta_{m},$  oder:  $r_{m} = (\varrho_{r} - R_{r} \cos \psi_{r}) \csc \theta_{m},$   $r_{m} = M \left(\varrho_{r} - \frac{R_{m} \cos \psi_{m}}{M}\right) \csc \theta_{m}.$ 

Mit Hilfe der Gleichungen 4) und 5) wird man ohne Schwierigkeit zu jedem beliebigen Werthe von  $\varrho$ , die zugehörigen Werthe von r, und  $r_m$  ermitteln können. Um nach 2) (pag. 278) auch die Sehne s zu berechnen, wird man zunächst die heliocentrischen Coordinaten des Kometen durch die geocentrischen Coordinaten desselben und der Sonne (vergl. pag. 271) ersetzen und erhalten:

$$s^{2} = (x_{m} - x_{i})^{2} + (y_{m} - y_{i})^{2} + (z_{m} - z_{i})^{2}$$

$$= \{(\xi_{m} - \xi_{i}) - (X_{m} - X_{i})\}^{2} + \{(\eta_{m} - \eta_{i}) - (Y_{m} - Y_{i})\}^{2} + (\zeta_{m} - \zeta_{i})^{2}.$$

Führt man die Hilfsgrössen:

$$d\cos\zeta\cos H = \xi_{m} - \xi, \qquad g\cos G = X_{m} - X,$$

$$d\cos\zeta\sin H = \eta_{m} - \eta, \qquad g\sin G = Y_{m} - Y,$$

$$d\sin\zeta = \zeta_{m} - \zeta,$$
6)

**B7** \*

ein, so nimmt der Ausdruck für die Sehne die Gestalt an.

$$s^2 = d^2 + g^2 - 2 dg \cos \zeta \cos (G - H).$$

Setzt man ähnlich wie früher:

$$\cos \varphi = \cos \zeta \cos (G - H) \\ \sin \varphi \cos Q = \cos \zeta \sin (G - H) \\ \sin \varphi \sin Q = \sin \zeta,$$
7)

wobei der Bogen Q in der Folge nicht gebraucht wird, so ist:

$$s^2 = (d - g\cos\varphi)^2 + g^2\sin\varphi^2.$$
 8)

Auf den ersten Blick scheint die Berechnung der in den ersten drei Gleichungen von 6) enthaltenen Hilfsgrössen nicht möglich, weil die geocentrischen Coordinaten des Kometen die Unbekannten  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  enthalten; man überzeugt sich aber leicht, dass hierdurch nur die Hilfsgrösse d beeinflusst wird, denn führt man in die angezeigten Gleichungen die polaren Coordinaten und die Relation 1) (pag. 290) ein, so resultirt zunächst:

$$d\cos\zeta\cos H = M\varrho,\cos\lambda_{m}\cos\beta_{m} - \varrho,\cos\lambda,\cos\beta,$$
  
$$d\cos\zeta\sin H = M\varrho,\sin\lambda_{m}\cos\beta_{m} - \varrho,\sin\lambda,\cos\beta,$$
  
$$d\sin\zeta = M\varrho,\sin\beta_{m} - \varrho,\sin\beta,.$$

Setzt man:

$$d = \varrho, h$$

und zählt, um die Rechnung der Hilfsgrössen möglichst zu erleichtern, alle Längen von einem Punkte, dessen Länge  $= \lambda_m$  ist, so wird:

$$h\cos\zeta\cos(H-\lambda_{m}) = M\cos\beta_{m} - \cos(\lambda_{m}-\lambda_{l})\cos\beta_{l}, h\cos\zeta\sin(H-\lambda_{m}) = \sin(\lambda_{m}-\lambda_{l})\cos\beta_{l}, h\sin\zeta = M\sin\beta_{m} - \sin\beta_{l},$$
 9)

in welchen Relationen man h und  $\cos \zeta$  stets positiv annehmen darf. Der Ausdruck 8) verwandelt sich also in:

$$s^2 = (h\varrho, -g \cos \varphi)^2 + g^2 \sin \varphi^2.$$

Die Berechnung von g und G in 6) mit Hilfe der polaren Coordinaten  $X = R \cos L$ ,  $Y = R \sin L$ , wird sich einfacher gestalten, wenn man die Längen von einem Punkte zählt; dessen Länge = L, ist; dann hat man:

$$\left. \begin{array}{l} g\cos{(G-L_{\rm i})} = R_{\rm iii}\cos{(L_{\rm iii}-L_{\rm i})} - R_{\rm i} \\ g\sin{(G-L_{\rm i})} = R_{\rm iii}\sin{(L_{\rm iii}-L_{\rm i})}, \end{array} \right\} \quad \text{ii} \end{array} \right\}$$

in welchen Gleichungen g stets positiv zu wählen sein wird.

Es sind somit r,,  $r_m$  und s in einfacher Weise als Functionen von  $\varrho$ , dargestellt. Die Substitution dieser Werthe in den rechten Theil der Euler'schen Gleichung:

 $6k(t_{m}-t_{r})=(r_{r}+r_{m}+s)^{3/2}-(r_{r}+r_{m}-s)^{3/2}$ 

wird erkennen lassen, ob für  $\varrho$ , der wahre Werth angenommen wurde oder nicht; durch entsprechende Variation der Annahmen wird man, falls der wahre Werth

noch nicht erlangt ist, denselben mittelst Versuchen zu erhalten trachten und sich hierbei der zweckmässigen Umformung bedienen, welche Encke mit der Eulerschen Gleichung (vergl. 12) pag. 79) vorgenommen hat. Die Benützung dieser Transformation wird die Rechnung wesentlich bequemer gestalten. Macht man nämlich eine Annahme über  $(r_r + r_m)$ , so ist nach (pag. 80):

$$\eta = \frac{2 k (t_m - t_r)}{(r_r + r_m)^{\frac{3}{2}}} , \quad \log 2k = 8.536 \text{ 6114}, \quad 12)$$

und die Sehne s bestimmt durch:

$$s = \frac{2k(t_m - t_r)}{\sqrt{r_r + r_m}} \mu, \qquad 13)$$

wobei  $\mu$  aus der Tafel VII mit Hilfe des Argumentes  $\eta$  entlehnt werden kann. Aus der Gleichung 10) resultirt dann der zugehörige Werth von  $\varrho$ , nach:

$$\varrho_{r} = \frac{g}{h}\cos\varphi \pm \frac{1}{h}\sqrt{s^2 - g^2\sin\varphi^2};$$
14)

von den beiden für ρ, geltenden Werthen wird nur der dem positiven Vorzeichen der Wurzel entsprechende anzunehmen sein. In der überwiegenden Anzahl der Fälle wird nur dieses Zeichen auf positive Werthe von ρ, hinführen; ist aber cos φ positiv und s: g kleiner als die Einheit, was bei Kometen nur eintreten kann, wenn die Entfernung von der Sonne grösser als 2 ist, (vergl. die Gleichungen von pag. 50), so sind zwei positive Lösungen vorhanden. Daraus hat man schliessen wollen, dass in diesen Fällen eine doppelte Lösung des Problems möglich sei; es wird aber später das Irrthümliche dieser Annahme aufgezeigt werden, indem der Beweis hergestellt wird, dass, falls mehr als eine Lösung möglich ist, bei welcher ρ, positiv bleibt, nothwendig drei derartige Lösungen vorhanden sein müssen; es wird daselbst auch erwiesen werden, dass in den praktisch nahezu bedeutungslosen Fällen, in welchen die Gleichung 14) eine doppelte positive Lösung zulässt, stets das positive Zeichen der Wurzel gewählt werden muss. Unter dieser Voraussetzung, deren Beweis für später vorbehalten bleibt, kann ρ, und s leicht mit Hilfe der Formeln:

berechnet werden, in welch' letzterem Ausdrucke, der gemachten Behauptung gemäss, tg  $\vartheta$  stets das Zeichen von  $\cos \vartheta$  erhält. Aus  $\varrho$ , können mit Hilfe der Formeln 4) und 5) (pag. 291) ohne Schwierigkeit die Werthe von r, und  $r_m$  gefunden werden, deren Summe dann mit der anfänglichen Annahme über r,  $+ r_m$  übereinstimmen muss, wofern diese dem wahren Werth entsprach. Ist die Übereinstimmung nicht erreicht, so wird eine zweckmässig geleitete Variation der Annahmen in Verbindung mit einem entsprechenden Interpolationsverfahren leicht das Ziel erreichen lassen. Der Auseinandersetzung dieses Verfahrens soll noch die übersichtliche Zusammenstellung der zusammengehörigen Formeln vorangehen, in welchen jene Coëfficienten, die für einen speciellen Fall constant sind, durch besondere Buch-

staben bezeichnet werden; die Vergleichung der Formeln 4), 5) (pag. 291), 12), 13) und 15) (pag. 293) mit den folgenden:

$$\tau = 2 k (t_{m} - t_{h}) \qquad \log 2 k = 8.536 611 - 10$$

$$\Gamma = \frac{g \sin \varphi}{h} n \varphi \qquad A = \frac{g \sin \varphi}{\tau}$$

$$B_{m} = \frac{R_{m} \sin \psi_{m}}{M}$$

$$f_{m} = R_{m} \cos \psi_{m} - \frac{g}{h} \cos \varphi$$

$$f_{m} = \frac{R_{m} \cos \psi_{m}}{M} - \frac{g}{h} \cos \varphi$$
16)

wird die Entstehung dieser erkennen lassen; dann ist für jede Annahme über  $(r, + r_m)$  zu rechnen?

$$\eta = \frac{\tau}{(r_r + r_m)^{\frac{3}{2}}}, \qquad \eta \text{ als Argument für } \mu \text{ (Tafel VII)}$$
 $\cos \vartheta = \frac{A}{\mu} \sqrt{r_r + r_m} \qquad \gamma = \Gamma \operatorname{tg} \vartheta$ 
 $\operatorname{tg} \vartheta \text{ erhält stets das Zeichen von } \cos \vartheta$ 
 $\operatorname{tg} \theta_r = \frac{\gamma - f_r}{B_r} \qquad \operatorname{tg} \theta_m = \frac{\gamma - f_m}{B_m}$ 
 $r_r = B_r \sec \theta_r \qquad r_m = R_m \sin \psi_m \sec \theta_m.$ 

Es soll nun gezeigt werden, in welcher Weise man die versuchsweise Auflösung des Gleichungssystems 17) durchzuführen hat, um das vorgesteckte Ziel rasch zu erreichen. Der Umstand, dass die Kometen meist in der Erdnähe aufgefunden werden, lässt für  $(r_1 + r_m)$ :

$$x_1 = \log(r_1 + r_{111}) = 0.301030,$$
 18)

als Näherungswerth der Unbekannten x erscheinen. Nach Durchrechnung des Formelsystems 17) wird man, da im Allgemeinen der wahre Werth von x vor dem Beginn der Versuche nicht bekannt ist, einen Werth für  $\log (r, +r_m)$  finden, der mit  $y_1$  bezeichnet werden soll. Der wahre Werth von x wird meist zwischen den Grenzen 0.0 und 0.6 eingeschlossen sein, weshalb die Anwendung von Differentialausdrücken zur Bestimmung der Verbesserung der gemachten Annahmen über x nach Durchführung des ersten Versuches ein der Wahrheit so nahe kommendes Resultat für den zweiten Versuch erreichen lassen wird, dass die auf Grundlage dieses letzteren berechneten Differentialausdrücke die Versuche zum Abschlusse bringen. Nimmt man also an, dass man mit dem linearen Verhältnis ausreicht so wird, wenn mit  $dx_1$  die erforderliche Änderung von  $x_1$  bezeichnet wird, um den Endwerth  $y_1 + dy_1$ , mit dem Ausgangswerthe in Übereinstimmung zu bringen:

wobei  $dy_1$  die durch  $dx_1$  im Endwerthe bedingte Änderung vorstellt. Bezeichnet man den zu  $x_1$  gehörenden Werth von  $(r_1 + r_2)$  als Anfangswerth mit  $(r_1 + r_2)$ , jenen von  $y_1$  als Endwerth mit  $(r_1 + r_2)$ , so ist:

$$dx_{1} = \text{Mod.} \frac{d(r_{1} + r_{m})_{e}}{10^{x_{1}}} \qquad d(r_{1} + r_{m})_{a} = \frac{10^{x_{1}}}{\text{Mod.}} dx_{1}$$

$$dy_{1} = \text{Mod.} \frac{d(r_{1} + r_{m})_{e}}{10^{y_{1}}} \qquad d(r_{1} + r_{m})_{e} = \frac{10^{y_{1}}}{\text{Mod.}} dy_{1}.$$

Die Differentiation der Euler'schen Gleichung (vergl. 5) pag. 77) nach  $(r, + r_m)$  und s ergibt mit alleiniger Berücksichtigung des oberen Zeichens:

$$0 = (r, +r_{m} + s)^{1/2} d(r, +r_{m} + s) - (r, +r_{m} - s)^{1/2} d(r, +r_{m} - s),$$

$$\sqrt{r_{r_{m}} + r_{m} + s} + \sqrt{r_{r_{m}} + r_{m} - s} ds = -\{\sqrt{r_{r_{m}} + r_{m} + s} - \sqrt{r_{r_{m}} + r_{m} - s}\} d(r_{r_{m}} + r_{m}),$$

und nach Einführung des Hilfswinkels  $\gamma$  (vergl. pag. 77), durch:

$$\sin \gamma = \frac{s}{r_1 + r_{11}} = \eta \mu, \qquad 21)$$

wird:

$$ds = - \operatorname{tg} \frac{1}{2} \gamma d (r_{r} + r_{m})_{a} = - \operatorname{tg} \frac{1}{2} \gamma \frac{\operatorname{to}^{x_{1}}}{\operatorname{Mod}} dx_{1}.$$
 22)

Bei ersten Bahnbestimmungen wird  $\gamma$  in der Regel ein kleiner Bogen sein, zur Berechnung von tg $\frac{1}{2}\gamma$  also die Form:

$$tg\frac{1}{2}\gamma = \frac{\sin\gamma}{2\cos\frac{1}{2}\gamma^2},$$

mit Vortheil angewendet werden können, für welchen Ausdruck, wenn  $\eta$  klein ist, auch  $\frac{1}{3}\eta\mu$  mit genügender Annäherung geschrieben werden darf.

Die Differentiation von 10) (pag. 292) ergibt mit Rücksicht auf die Relationen 15) (pag. 293):  $s ds = (h\varrho, -g \cos \varphi) h d\varrho, = hs \sin \vartheta d\varrho,$ 

sonach mit Benützung von 22):

$$d\varrho_{1} = -\frac{\operatorname{tg}\frac{1}{2}\gamma}{h\sin\theta} \cdot \frac{\operatorname{to}^{2}_{1}}{\operatorname{Mod}_{1}} dx_{1}.$$
 23)

Aus der Differentiation der Gleichungen 2) (pag. 291) resultirt nach Einführung der Winkel  $\psi$ , und  $\psi_m$  und der in 4) (pag. 291) aufgestellten Hilfswinkel:

$$r,dr, = (\varrho, -R, \cos \psi_i) d\varrho, = R, \sin \psi_i \operatorname{tg} \theta_i d\varrho,$$
  
 $r_{iii} dr_{iii} = M(M\varrho, -R_{iii} \cos \psi_{iii}) d\varrho, = MR_{iii} \sin \psi_{iii} \operatorname{tg} \theta_{iii} d\varrho_i,$ 

welche Ausdrücke, mit den ersten Relationen in 5) (pag. 291) verbunden, die Gestalt:

$$dr_{,,} = \sin \theta, d\varrho, dr_{,,,} = M \sin \theta_{,,,} d\varrho,$$

annehmen. Es ist daher:

$$d(r_{+}+r_{m})_{e}=(\sin\theta_{+}+M\sin\theta_{m})d\varrho_{+}=-(\sin\theta_{+}+M\sin\theta_{m})\frac{\operatorname{tg}_{+}^{1}\gamma}{h\sin\theta_{-}}\frac{\operatorname{to}_{-}^{2}}{\operatorname{Mod}_{-}}dx_{1},$$

oder wegen:

$$d(r_1 + r_{m})_e = \frac{10^{y_1}}{M_{cd}} dy_1$$

auch:

$$dy_1 = -\left(\sin\theta_1 + M\sin\theta_{m}\right) \frac{\lg\frac{1}{2}\gamma}{h\sin\theta} \cdot \frac{10^{x_1}}{10^{y_1}} dx_1, \qquad 25$$

wobei offenbar:

$$\log \frac{10^{x_1}}{10^{y_1}} = x_1 - y_1 \,,$$

zu setzen sein wird. Führt man nun die Relation 25) in 19) ein, so wird die an  $x_1$  anzubringende Verbesserung  $dx_1$  ohne Schwierigkeit gefunden werden; ist der so verbesserte Werth von  $x_1$  mit  $x_2$  bezeichnet, so hat man zu dessen Bestimmung die Gleichungen:

$$n_{1} = 1 + (\sin \theta_{1} + M \sin \theta_{m}) \frac{\lg \frac{1}{2} \gamma}{h \sin \vartheta} \cdot \frac{10^{x_{1}}}{10^{y_{1}}}$$

$$x_{2} = x_{1} + \frac{y_{1} - x_{1}}{n_{1}}.$$
26)

Mit dem Werthe von  $x_2$  wird die Berechnung des Gleichungssystems 17) zu wiederholen sein; die Durchführung ergibt  $y_2$  als Endwerth von  $\log (r_1 + r_m)$ , die Anwendung von 26) als neue Näherung:

$$x_3 = x_2 + \frac{y_2 - x_2}{n_2},$$

welche meist schon als Endwerth betrachtet werden darf. Sind die Versuche beendet, so rechnet man mit den Zahlen des letzten Versuches:

$$\left. \begin{array}{l} \varrho_{\prime} = \Gamma \operatorname{tg} \vartheta + \frac{g}{h} \cos \varphi \\ \varrho_{\prime\prime\prime} = M \varrho_{\prime\prime}. \end{array} \right\} \quad {}^{27)}$$

Bei der Ermittlung von ersten parabolischen Elementen wird gewöhnlich die Planeten-Aberration nicht in Rechnung gezogen; man kann jedoch dieselbe der Hauptsache nach sofort bei den eben beschriebenen Versuchen berücksichtigen. Zunächst wird man beachten, dass die Planetenaberration die richtige Bestimmung vom M nicht wesentlich in Frage stellt, jedenfalls wird der aus der Vernachlässigung derselben entstehende Fehler gegen den Einfluss der vernachlässigten Glieder höherer Ordnung nahezu verschwindend klein sein. Sind nämlich  $t_n$ ,  $t_n$  und  $t_m$  die den drei Beobachtungen entsprechenden Zeitangaben, so hätte man dieselben bei Anwendung der für diese Zwecke vortheilhaften dritten Methode der Berücksichtigung der Planetenaberration (pag. 123) um die Beträge:

$$-498.65 e_{"} = -a e_{"}$$

$$-498.65 e_{"} = -a e_{"}$$

$$-498.65 e_{"} = -a e_{"}$$

zu verbessern; lässt man für  $\varrho$  eine Entwicklung nach Potenzen der Zeit gelten. so wird sein:

$$\varrho_{n} = \varrho_{n} - \frac{d\varrho_{n}}{dt}(t_{n} - t_{n}) + \frac{1}{2} \frac{d^{2}\varrho_{n}}{dt^{2}}(t_{n} - t_{n})^{2} - \cdots 
\varrho_{m} = \varrho_{n} + \frac{d\varrho_{n}}{dt}(t_{m} - t_{n}) + \frac{1}{2} \frac{d^{2}\varrho_{n}}{dt^{2}}(t_{m} - t_{n})^{2} + \cdots$$

und man hat, sich auf die Glieder erster Ordnung beschränkend, für das in *M* auftretende Verhältnis der Zwischenzeiten:

$$\frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} = \frac{t_{m} - t_{n} - a(\varrho_{m} - \varrho_{n})}{t_{n} - t_{i} - a(\varrho_{n} - \varrho_{i})} = \frac{(t_{m} - t_{n})\left\{1 - a\frac{d\varrho_{n}}{dt}\right\}}{(t_{n} - t_{i})\left\{1 - a\frac{d\varrho_{n}}{dt}\right\}} = \frac{t_{m} - t_{n}}{t_{n} - t_{i}},$$

welcher Ausdruck lehrt, dass in der That der Einfluss der Planetenaberration auf die Bestimmung von *M* verschwindet, sobald man sich auf die Glieder erster Ordnung beschränkt.

Die Zwischenzeit ( $t_m - t_i$ ) tritt aber in den Ausdrücken für  $\tau$  und A (vergl. 16) pag. 294) auf und in diesen werden die Glieder erster Ordnung hervortreten: man hätte zu setzen:

$$t_{m}-t_{r}-a(\varrho_{m}-\varrho_{r})=t_{m}-t_{r}-a(M-1)\varrho_{r}=(t_{m}-t_{r})\left\{1-\frac{a}{t_{m}-t_{r}}(M-1)\varrho_{r}\right\}$$

der briggische Logarithmus von (t,,, - t,) ist demnach um den Betrag:

a Mod. 
$$\frac{(M-1)}{(t_{m}-t_{i})} \varrho_{i}$$
,

zu vermindern. Drückt man, wie dies gewöhnlich geschieht,  $(t_m - t_n)$  in Einheiten des mittleren Sonnentages aus, so wird der constante Logarithmus von  $\alpha$  Mod. den Werth:

annehmen. Wird daher der in einem speciellen Falle constante Factor durch:

$$\begin{array}{ccc}
\varkappa = (a \text{ Mod.}) \frac{M-1}{t_{m}-t_{r}} \\
\log a \text{ Mod.} = 7.39907 - 10,
\end{array}$$

bezeichnet, so hat man in dem Formelsysteme 17) (pag. 294) statt  $\log \tau$  und  $\log A$  anzuwenden:

$$\log \tau - \kappa \varrho$$
, und:  $\log A + \kappa \varrho$ ; 29)

zur Berechnung dieser Beträge kann man sich des Werthes:  $\varrho = \Gamma \operatorname{tg} \vartheta + \frac{g}{h} \cos \varphi$  (vergl. 27) pag. 296) bedienen, wenn man den Logarithmus um den Betrag:

$$d\log \varrho_{i} = -\frac{\operatorname{tg}\frac{1}{2}\gamma}{h\sin\vartheta} \frac{\operatorname{to}^{x_{1}}}{\varrho_{i}} dx_{1}, \qquad 30)$$

corrigirt, wobei  $dx_1$  die an den Werth von  $x_1$  angebrachte Verbesserung darstellt. Man wird die Berechnung dieser Correction zweckmässig an die Bestimmung des Factors n (vergl. 26) pag. 295) anschliessen und, weil sie wegen des kleinen Factors x nie sehr bedeutend ist, meist schon nach dem ersten Versuche so genau finden, dass eine weitere Verbesserung überflüssig wird.

Ist der heliocentrische Bogen, den der Komet zwischen der ersten und dritten Beobachtung beschrieben hat, sehr gross, so kann der Werth von  $\eta$  die Grenzen der  $\mu$ -Tafel VII überschreiten; dann wird der pag. 293 beschriebene Rechnungsmechanismus nicht anwendbar. Bei ersten Bahnbestimmungen wird übrigens von der gleich zu erwähnenden Abänderung niemals Gebrauch gemacht werden, da bei sehr grossen heliocentrischen Bogen für die Verhältnisse der Dreiecksflächen durch die Zwischenzeiten keine hinreichende Annäherung erreicht werden kann, also für den in Betracht gezogenen Fall vorausgesetzt werden muss, dass bereits Näherungen für die Elemente bekannt seien. In diesem Falle wird es auch nicht nöthig sein, von der Encke'schen Transformation der Euler'schen Gleichung Gebrauch zu machen; man wird im Falle bekannter Elemente mit einem Näherungswerthe der geocentrischen Distanz  $\varrho$ , nach den Formeln:

$$egin{array}{ll} {
m tg} \; heta, &= rac{arrho_r - R_r \cos \psi_r}{R_r \sin \psi_r} & r_r = R_r \sin \psi_r \sec \theta_r, \ {
m tg} \; heta_m = rac{M arrho_r - R_m \cos \psi_m}{R_m \sin \psi_m} & r_m = R_m \sin \psi_m \sec \theta_m, \ {
m tg} \; heta &= rac{arrho_r - rac{g}{h} \cos \varphi}{rac{g}{h} \sin \varphi} & s = g \sin \varphi \sec \vartheta \, , \end{array}$$

die Radienvectoren und die Sehne berechnen und durch Einsetzen in die Eulersche Gleichung (vergl. Gleichung 5) pag. 77) erkennen, ob der Bedingung.

$$6k(t_{m}-t_{n}) = (r_{n}+r_{m}+s)^{3/2} \mp (r_{n}+r_{m}-s)^{3/2},$$

genügt wird; in dieser Formel hat das obere Zeichen Giltigkeit, wenn die heliocentrische Bewegung kleiner, das untere, wenn sie grösser ist als 180°. Der Unterschied  $\Delta$  im Logarithmus von  $6k(t_m-t_i)$  im Sinne: wahrer Werth — berechneter Werth, wird leicht auf differentiellem Wege die für  $\varrho$ , nöthige Correction finden lassen. Es ist mit Benützung der oben entwickelten differentiellen Verhältnisse (vergl. auch Band II, pag. 491):

$$\frac{1}{N} = (r_{1} + r_{2} + s)^{1/2} (\sin \theta_{1} + M \sin \theta_{2} + h \sin \theta_{2}) \mp (r_{1} + r_{2} - s)^{1/2} (\sin \theta_{1} + M \sin \theta_{2} - h \sin \theta_{2}),$$

in welcher Formel wieder das obere Zeichen für heliocentrische Bewegungen gilt, die kleiner, das untere für solche, die grösser als 180° sind; die Correction von  $\varrho$ , ist dann bestimmt durch:

$$d\varrho_{i} = \frac{4k}{\text{Mod.}}(t_{ii}-t_{i}) N\cdot \Delta$$
 ,  $\log \frac{4k}{\text{Mod.}} = 9\cdot 1999$ .

Man wird übrigens selten Veranlassung haben, das eben auseinandergesetzte Verfahren zur Auflösung der Euler'schen Gleichung zu verwenden, da die in dem vorliegenden Werke enthaltene  $\mu$ -Tafel bis zum Argumente  $\eta = 0.8$  vorschreitet.

Sind die früher beschriebenen Versuche beendet und  $\varrho_i$ ,  $\varrho_m$  (vergl. 27) pag. 296) ermittelt, so werden in den folgenden Rechnungen  $t_i$  und  $t_m$  beziehungsweise um die Beträge:

$$-(7.76128-10) \varrho$$
, und  $-(7.76128-10) \varrho_m$ , 31)

welche in Einheiten des mittleren Sonnentages angesetzt und in welchen die Coëfficienten logarithmisch zu verstehen sind, zu verbessern sein, falls nicht die Aberration schon anderweitig berücksichtigt worden ist. Aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  leitet man mit Hilfe der Formel 4) (pag. 21) die Radienvectoren  $r_i$ ,  $r_m$ , die heliocentrischen Längen  $l_i$ ,  $l_m$  und die heliocentrischen Breiten  $b_i$ ,  $b_m$  ab, für deren Richtigkeit als Prüfung gilt, dass die gefundenen Werthe von  $r_i$ ,  $r_m$  mit den im letzten Versuche ermittelten Werthen innerhalb der Unsicherheit der Rechnung stimmen müssen. Aus diesen Grössen findet man nach 1) (pag. 102) den Knoten  $\Omega$  und die Neigung i, nach 3 (pag. 102) die Argumente der Breite  $u_i$ , und  $u_m$ , wobei man die Prüfungsgleichung 7 (pag. 103) verwenden wird. Hierauf bestimmt man nach 42) (pag. 109)  $v_i$  und  $q_i$  nach 41) (pag. 109) die Perihelzeit, für welche sich zwei Werthe ergeben, die innerhalb der Unsicherheit der Rechnung übereinstimmen müssen; hat man bei den Versuchen auf die Planetenaberration Rücksicht genommen, so sind für  $t_i$  und  $t_m$  die nach 31) (pag. 298) bestimmten Werthe in Rechnung zu ziehen.

Zur Prüfung der Beobachtungen und der erlangten Elemente wird man die Darstellung der mittleren Beobachtung unter Benützung der Relationen 7) (pag. 22) berechnen und daraus  $\lambda_{\mu}^{o}$  und  $\beta_{\mu}^{o}$  ableiten; hierbei wird, falls die Planetenaberration

bei den Versuchen berücksichtigt wurde, zur Ermittlung der wahren Anomalie  $v_w$  statt der Zeit  $t_n$  der Werth:

$$t_{"}$$
 —  $(7.76128-10) \varrho_{"}$ ,

anzuwenden und für den unbekannten Werth von  $\varrho_n$  mit einer bei ersten Bahnbestimmungen hinreichenden Näherung:

$$\varrho_{n} = \varrho_{n} \left\{ 1 + (M-1) \frac{t_{n} - t_{n}}{t_{n} - t_{n}} \right\},$$
 32)

zu setzen sein. Mit den so erhaltenen Werthen von  $\lambda_n^o$  und  $\beta_n^o$  berechnet man (vgl. 1) pag. 282) den Ausdruck:

 $\cot J^{o} = \frac{\sin(\lambda_{n}^{o} - L_{n})}{\tan \beta_{n}^{o}};$ 

stimmt dieser Werth von  $\cot J^{o}$  mit dem Werthe von:

$$\cot J = \frac{\sin(\lambda_{"}-L_{"})}{\tan \beta_{"}},$$

überein, so war die Ersetzung der Verhältnisse der Dreiecksflächen durch die Zwischenzeiten hinreichend genau, im gegentheiligen Falle wird daraus geschlossen werden dürfen, dass diese Näherung einer wesentlichen Verbesserung fähig sei. Ist man aber zu der Annahme berechtigt, dass die für die Bestimmung von M eingeführten Werthe zu wenig genau sind, so wird man keineswegs die Rechnung bis zur Darstellung der mittleren Beobachtung führen, sondern gleich nach Beendigung der Versuche aus den Radienvectoren  $r_t$ ,  $r_m$  und der Sehne s, welche leicht aus:

$$s = \frac{\iota \mu}{Vr, + r_{m}}$$
 33)

zu erhalten ist, die Differenz der wahren Anomalien nach:

 $\Sigma = \frac{1}{2}(r_{r} + r_{m} + s),$   $\sin \frac{1}{2}(u_{m} - u_{r}) = \sqrt{\frac{(\Sigma - r_{r})(\Sigma - r_{m})}{r_{r}, r_{m}}},$   $\tan \frac{1}{2}(u_{m} - u_{r}) = \sqrt{\frac{(\Sigma - r_{r})(\Sigma - r_{m})}{\Sigma(\Sigma - s)}},$  34)

oder:

ableiten, hierauf nach den Formeln (vergl. pag. 109):

$$\frac{1}{\sqrt{q}}\sin\frac{1}{2}v_{r} = \frac{\cot\frac{1}{2}(u_{m}-u_{r})}{\sqrt{r_{r}}} - \frac{\csc\frac{1}{2}(u_{m}-u_{r})}{\sqrt{r_{m}}}$$

$$\frac{1}{\sqrt{q}}\cos\frac{1}{2}v_{r} = \frac{1}{\sqrt{r_{r}}},$$

$$35)$$

die wahre Anomalie v, ermitteln und die Perihelzeit aus dieser, sowie zur Controle aus  $v_m = v$ ,  $+ (u_m - u_i)$  nach:

$$T = t_{\cdot} - M_{\cdot} q^{3/2} = t_{\prime\prime\prime} - M_{\prime\prime\prime} q^{3/2},$$
 36)

aufsuchen; aus T in Verbindung mit q lässt sich sofort für die Zeit der mittleren Beobachtung  $r_m$  und  $v_m$  bestimmen. Man erreicht somit alle Angaben, nämlich  $r_n$ ,  $r_m$ ,  $r_m$ ,  $v_m$ ,  $v_m$ ,  $v_m$ , deren man bedarf, um nach den strengen Ausdrücken (vergl. 23), pag. 290) die Werthe für m und M zu berechnen, und mit Hilfe dieser den genaueren Werth für M, nämlich (M), welcher der zweiten Annäherung zu Grunde

gelegt werden kann. Die Benützung der angegebenen Formeln zur Erreichung der weiteren Annäherungen erscheint kürzer als die sonst in Vorschlag gebrachte Methode: die für die Verbesserung von *M* nöthigen Zahlen durch Auflösung zweier cubischer Gleichungen zu erhalten.

Sollte die nicht genügende Genauigkeit in der Annahme über M erst bei der Darstellung des mittleren Ortes erkannt worden sein, so wird man schon im Besitze der für die Berechnung des Werthes von (M) nöthigen Angaben  $(r_i, r_m, r_m, v_i, v_m, v_m)$  sein; man kann aber auch M willkürlich variiren, wobei eine von Carlin i gemachte Bemerkung bisweilen von Nutzen ist. Man wird nämlich, ohne den genaueren Werth der Verhältnisse der Dreiecksflächen selbst zu berechnen, für die Bestimmung von M einen Werth von cotg J' anwenden, welcher um eben so viel, aber im entgegengesetzten Sinne, von dem aus den Beobachtungen abgeleiteten Werthe cotg J ahweicht, als sich cotg  $J^o$  von cotg J unterscheidet, also:

$$\cot g J' = \cot g J + (\cot g J - \cot g J^{\circ}) = 2 \cot g J - \cot g J^{\circ}. \quad 37$$

Der Carlini'sche Kunstgriff erklärt sich aus der Betrachtung, dass der Unterschied ( $\cot J - \cot J^{o}$ ), welcher in Folge der für die Verhältnisse der Dreiecksflächen eingeführten Annäherungen auftritt, alle Elemente, die sich wenig von den erhaltenen unterscheiden, in demselben Masse ändern wird; setzt man daher  $\cot J'$  in die Rechnung ein, so wird der durch die Elemente erhaltene Endwerth sehr nahe:

$$\cot g J' + (\cot g J^{o} - \cot g J) = \cot g J,$$

sein, und der mittlere aus den Elementen gerechnete Kometenort der gestellten Forderung, dass derselbe in dem gewählten grössten Kreise liege, genügen.

Hat man den Werth von M nach einer der angeführten Methoden variirt, so wird die Bestimmung der Elemente und die aus denselben resultirende Darstellung des mittleren Ortes nochmals vorgenommen und so in empirischer Weise der Differentialquotient zwischen einer Änderung von M und den geocentrischen Coordinaten  $\lambda_n$  und  $\beta_n$  erhalten. Bezeichnet man den Werth von M, welcher der ersten Annahme zu Grunde gelegt war, mit  $M_0$  und die Fehler, welche das hieraus abgeleitete Elementensystem in der mittleren Beobachtung zurückliess, im Sinne: Beobachtung-Rechnung, mit  $d\lambda_n$  und  $d\beta_n$ , den zweiten Werth von M mit  $M_1$  und die analogen Fehler mit  $\Delta\lambda_n$  und  $\Delta\beta_n$ , so bestehen für die Bestimmung des wahren Werthes von  $M = M_0 + (M_1 - M_0)x$ , alle Änderungen als linear vorausgesetzt, die Bedingungsgleichungen:

$$d\lambda_{n} = (d\lambda_{n} - \Delta \lambda_{n}) x$$

$$d\beta_{n} = (d\beta_{n} - \Delta \beta_{n}) x,$$
38)

wobei x offenbar in Einheiten der Differenz  $M_1 - M_0$  angesetzt erscheint. Beiden Bedingungsgleichungen wird man im Allgemeinen nicht gleichzeitig genügen können da für die Bestimmung einer Unbekannten zwei Gleichungen vorliegen, deren Grundlagen den Beobachtungen entnommen werden müssen. Weil die Fehler in

Länge durch die Multiplication mit  $\cos \beta_n$  auf den grössten Kreis reducirt werden, so gibt die Methode der kleinsten Quadrate zur Bestimmung des wahrscheinlichsten Werthes von x und M die Relationen:

$$\begin{array}{l} x = \frac{d\lambda_n (d\lambda_n - \varDelta\lambda_n) \cos\beta_n^2 + d\beta_n (d\beta_n - \varDelta\beta_n)}{(d\lambda_n - \varDelta\lambda_n)^2 \cos\beta_n^2 + (d\beta_n - \varDelta\beta_n)^2} \\ M = M_0 + (M_1 - M_0) x; \end{array}$$

der so erhaltene Werth von M wird in der mittleren Beobachtung die Fehler:

$$\frac{d\lambda_n - (d\lambda_n - \Delta\lambda_n) x \text{ in Länge}}{d\beta_n - (d\beta_n - \Delta\beta_n) x \text{ in Breite}}$$

übrig lassen, so lange die auftretenden Änderungen als differentieller Natur bezeichnet werden dürfen. Um nun die dem neuen Werthe von M entsprechenden Elemente zu erhalten, kann man entweder, was das empfehlenswertheste ist, aus demselben nach den angeführten Methoden die Elemente ableiten, oder man interpolirt das neue System nach den vorhandenen Werthen mittelst der Formel:

$$E = E_0 + (E_1 - E_0) x, \qquad 41$$

wobei  $E_0$  und  $E_1$  die zu  $M_0$  und  $M_1$  gehörenden Elementensysteme vorstellen. Das letztere, an sich kürzere Verfahren wird aber, wenn die Zwischenzeiten, wie dies hier vorausgesetzt ist, klein sind, nicht mit Sicherheit zum Ziele führen, da kleine Änderungen von M [vergl. die Ausdrücke 5) pag. 279) und 10) pag. 280] grosse Änderungen in den Elementen bedingen, also für die letzteren das lineare Verhältnis nicht mit ausreichender Genauigkeit vorausgesetzt werden kann.

Ist die in M erforderliche Änderung gering, so wird die Neurechnung der Hilfsgrössen und die Auflösung der Euler'schen Gleichung umgangen werden können, indem man die durch die Variation von M in der geocentrischen Distanz e, bedingte Änderung auf differentiellem Wege ermittelt und mit dem so erhaltenen Werthe von  $\varrho$ , die Berechnung der Elemente und die Darstellung des mittleren Ortes durchführt. Das differentielle Verhältnis aber zur Bestimmung der Verbesserung der Elemente zu verwerthen, wird sich im Allgemeinen nicht empfehlen, denn die Änderungen von  $\varrho$ , werden nach den oben gemachten Auseinandersetzungen verhältnismässig gross, weil der Differentialquotient  $d\varrho_i:dM$  die Zwischenzeit als Factor im Nenner enthält. Es können daher die in den differentiellen Verhältnissen vernachlässigten Glieder zweiter Ordnung in de, und in den auf differentiellem Wege ermittelten Elementen leicht hervortreten, die dadurch in  $q_r$  begangenen Fehler aber werden bei kleinen Zwischenzeiten die Darstellung der Orte, auf die es schliesslich ankommt, nicht so nachtheilig beeinflussen, da dieselben durch die Projection auf die Himmelskugel in  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  völlig, in  $\varrho_n$  nahezu verschwinden; dies würde nicht mehr der Fall sein, wenn man in linearer Weise die durch de, bedingten Incremente der Elemente bestimmen wollte. In der Euler'schen Gleichung :

 $6k(t_{m}-t_{n})=(r_{n}+r_{m}+s)^{3/2}-(r_{n}+r_{m}-s)^{3/2},$ 

sind r,  $r_m$  und s jene Werthe, welche derselben für die ursprüngliche Annahme von M genügen; die durch das Increment von M bedingten Änderungen in diesen drei Orten seien dargestellt durch  $dr_i$ ,  $dr_m$  und ds; da dieselben ebenfalls der Eulerschen Gleichung genügen müssen, so wird man, wenn die Änderungen als differentieller Natur gelten, setzen dürfen:

$$0 = (r_1 + r_2 + s)^{1/2} d(r_1 + r_2 + s) - (r_1 + r_2 - s)^{1/2} d(r_1 + r_2 - s).$$
 42)

Die Differentiation der folgenden Ausdrücke (vergl. pag. 291) und 10) pag. 292):

$$r_{,2}^2 = (\varrho, -R, \cos \psi_{,})^2 + R, \sin \psi_{,2}^2$$
  
 $r_{,,m}^2 = (M\varrho, -R_{,m}\cos \psi_{,m})^2 + R_{,m}\sin \psi_{,m}^2$   
 $s^2 = (h\varrho, -g\cos \varphi)^2 + g^2\sin \varphi^2$ ,

ergibt mit Rücksicht auf die früher (vergl. 4) und 5) pag. 291) benützten Hilfswinkel  $\theta_n$  und  $\theta_1$  and  $\theta_2$  are  $\theta_1$  and  $\theta_2$ 

$$dr_{,,} = \sin \theta, d\varrho,$$

$$dr_{,,,} = M \sin \theta_{,,,} d\varrho, + \varrho, \sin \theta_{,,,} dM$$

$$ds = h \sin \theta d\varrho, + \frac{1}{s} \left\{ \varrho, \frac{1}{2} \frac{d(h^2)}{dM} - \varrho, g \frac{d \cdot (h \cos \varphi)}{dM} \right\} dM.$$

$$43)$$

Nun ist aber nach 7) (pag. 292):

$$\cos \varphi = \cos \zeta \cos (G - H) = \cos \zeta \cos (H - G),$$

und weiter nach der ersten Gleichung in 9) (pag. 292), wenn man die Längen nicht wie dort vom Punkte  $\lambda_m$  sondern von G zählt:

$$h\cos\zeta\cos(H-G) = M\cos\beta_{m}\cos(\lambda_{m}-G) - \cos\beta_{m}\cos(\lambda_{m}-G)$$
;

daher wird:

$$\frac{d(h\cos\varphi)}{dM} = \cos\beta_{m}\cos(\lambda_{m} - G). \tag{44}$$

Quadrirt und addirt man die Gleichungen 9) (pag. 292), so ergibt sich:

$$h^2 = 1 + M^2 - 2M[\cos\beta, \cos\beta_m\cos(\lambda_m - \lambda_i) + \sin\beta, \sin\beta_m],$$

daher:

$$\frac{1}{2}\frac{d(\hbar^2)}{dM} = M - [\cos\beta, \cos\beta, \cos(\lambda, -\lambda)] + \sin\beta, \sin\beta, -1].$$

Die Berechnung dieses Ausdruckes kann aber bequemer gestaltet werden. Multiplicirt man nämlich die erste Gleichung in 9) (pag. 292) mit  $\cos \beta_m$ , die dritte mit  $\sin \beta_m$  und addirt diese Producte, so werden die rechter Hand vom Gleichheitszeichen stehenden Ausdrücke identisch mit den oben entwickelten, man kann also setzen:

$$\frac{1}{2}\frac{d(\hbar^2)}{dM} = \hbar\cos\zeta\cos(H-\lambda_m)\cos\beta_m + \hbar\sin\zeta\sin\beta_m\,,$$

und es ist sonach:

$$P = \frac{\varrho_{i}}{s} \left\{ g \cos \beta_{m} \cos \left( G - \lambda_{m} \right) - \varrho_{i} \left[ h \cos \zeta \cos \left( H - \lambda_{m} \right) \cos \beta_{m} + h \sin \zeta \sin \beta_{m} \right] \right\}$$

$$ds = h \sin \vartheta \, d\varrho_{i} - P \, dM.$$

Substituirt man diese und die aus den beiden ersten Gleichungen in 43) enthaltenen Werthe von  $dr_n$ ,  $dr_m$  und ds in 42), so findet sich:

$$[(r, +r_{m}+s)^{1/2}\{\sin\theta, +M\sin\theta_{m}+h\sin\theta\} - (r, +r_{m}-s)^{1/2}\{\sin\theta, +M\sin\theta_{m}-h\sin\theta\}] d\varrho, = [(r, +r_{m}+s)^{1/2}\{P-\varrho, \sin\theta_{m}\} + (r, +r_{m}-s)^{1/2}\{P+\varrho, \sin\theta_{m}\}] dM.$$

Dividirt man beiderseits mit  $(r, + r_m)^{1/2}$  und benützt den mehrfach (vergl. 6) pag. 77 und pag. 295) gebrauchten Hilfswinkel  $\gamma$ , der im vorliegenden Falle stets im ersten Quadranten anzunehmen ist, so erhält man schliesslich nach:

$$P = \frac{\varrho_{t}}{s} \left\{ g \cos \beta_{m} \cos \left( G - \lambda_{m} \right) - \varrho_{t} \left[ h \cos \zeta \cos \left( H - \lambda_{m} \right) \cos \beta_{m} + h \sin \zeta \sin \beta_{m} \right] \right\}$$

$$\sin \gamma = \eta \mu$$

$$d\varrho_{t} = \frac{P - \varrho_{t} \sin \theta_{m} \operatorname{tg} \frac{1}{2} \gamma}{h \sin \vartheta + (\sin \theta_{t} + M \sin \theta_{m}) \operatorname{tg} \frac{1}{2} \gamma} dM,$$

$$46)$$

den verlangten Differentialquotienten. Wollte man statt dM sofort  $d \log M$  in die Rechnung einführen, so hätte man zu setzen:

$$dM = \frac{M}{\text{Mod.}} d \log M. \tag{47}$$

Man erhält durch diese Formeln, wenn die Änderungen von  $d \log M$  mässige sind, in hinreichender Annäherung jene Correction, welche man an den dem ursprünglichen Werthe von M entsprechenden Werth von  $\varrho$ , anzubringen hat, um dem verbesserten von M zu genügen. Sodann rechnet man  $\varrho_m + d\varrho_m$  nach:

$$\varrho_{m}+d\varrho_{m}=(M+dM)(\varrho_{r}+d\varrho_{r});$$

aus den beiden Werthen  $\varrho_1 + d\varrho_2$ , und  $\varrho_2 + d\varrho_3$ , werden die Elemente abgeleitet.

Hat man nach einer der vorstehend entwickelten Verfahrungsweisen sich dem wahren Werthe von *M* hinreichend genähert und die Elemente bestimmt, so wird eine ungenügende Darstellung des mittleren Ortes, wofern zu deren Erklärung keine Beobachtungs- oder Rechen-Fehler herangezogen werden können, den Schluss erlauben, dass die parabolische Hypothese in dem vorliegenden Falle nicht ausreicht, und man wird dann die Elemente ohne bestimmte Voraussetzung über die Excentricität nach der Methode des zweiten Abschnittes aufzusuchen haben.

Die für die Berechnung erster Bahnelemente nach Olbers' Methode nöthigen Formeln haben am Schlusse dieses Bandes Aufnahme gefunden.

### β. Der grösste Kreis hat die für die Genauigkeit der Bahnbestimmung günstigste Lage.

Hat das oben (vergl. 18) pag. 287) angeführte Kriterium gezeigt, dass man Olbers' Wahl des grössten Kreises nicht folgen dürfe, so wird man die Bestimmung der geocentrischen Distanzen in anderer, wesentlich schwierigerer Weise vornehmen müssen. Es soll nun näher auf die Transformationen eingegangen werden, welche die Rechnung nach dieser Methode erleichtern.

Die Bestimmung von r, und  $r_m$  kann nach den Gleichungen 2) und 3; pag. 291) erfolgen und man erhält hierfür aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  ähnliche Formeln wie in 4) und 5) (pag. 291) und zwar:

$$egin{array}{ll} \operatorname{tg} heta_{\cdot \cdot} &= rac{arrho_{\cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}}{R_{\cdot \cdot} \sin \psi_{\cdot \cdot}} & \operatorname{tg} heta_{\cdot \cdot \cdot} &= rac{arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}}{R_{\cdot \cdot \cdot} \sin \psi_{\cdot \cdot}} & r_{\cdot \cdot \cdot} &= R_{\cdot \cdot \cdot} \sin \psi_{\cdot \cdot \cdot} \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot \cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot} & = (arrho_{\cdot \cdot \cdot} - R_{\cdot \cdot \cdot} \cos \psi_{\cdot}) \cos \varepsilon \theta_{\cdot \cdot} &$$

Die Bestimmung von g und G kann nach den Formeln 11) (pag. 292) vorgenommen werden, diejenige der Hilfsgrössen h,  $\zeta$  und H aber bedarf einer wesentlichen Modification. Man wird setzen:

$$\xi_{m} - \xi_{r} = \varrho_{m} \cos \lambda_{m} \cos \beta_{m} - \varrho_{r} \cos \lambda_{r} \cos \beta_{r} = \varrho_{r} h \cos \zeta \cos H + m \cos \lambda_{m} \cos \beta_{m} 
\eta_{m} - \eta_{r} = \varrho_{m} \sin \lambda_{m} \cos \beta_{m} - \varrho_{r} \sin \lambda_{r} \cos \beta_{r} = \varrho_{r} h \cos \zeta \sin H + m \sin \lambda_{m} \cos \beta_{m} 
\zeta_{m} - \zeta_{r} = \varrho_{m} \sin \beta_{m} - \varrho_{r} \sin \beta_{r} = \varrho_{r} h \sin \zeta + m \sin \beta_{m},$$
2)

in welchen Ausdrücken die Grösse *m* auftritt, welche, weil im Verlauf der Versuche variabel, nicht mit den constanten Gliedern vereinigt werden kann. Mit Rücksicht auf 2) lässt sich die Relation für die Sehne s darstellen durch:

$$s^{2} = \varrho^{2}h^{2} + g^{2} - 2gh\varrho, \cos\zeta\cos(G - H) + 2mh\varrho, \{\cos\beta_{m}\cos\zeta\cos(H - \lambda_{m}) + \sin\beta_{m}\sin\zeta\} - 2mg\cos\beta_{m}\cos(G - \lambda_{m}) + m^{2}.$$

Schreibt man abkürzend:

$$\cos \varphi = \cos \zeta \cos (G - H)$$

$$\nu = \cos \beta_{m} \cos \zeta \cos (H - \lambda_{m}) + \sin \beta_{m} \sin \zeta$$

$$\xi = 2g \{\nu \cos \varphi - \cos \beta_{m} \cos (G - \lambda_{m})\}$$

$$\gamma_{1} = \frac{g}{h} \cos \varphi \qquad A = g \sin \varphi$$

$$\gamma_{2} = -\frac{\nu}{h} \qquad \Phi = \frac{\xi}{A^{2}}$$

$$\Psi = \frac{1 - \nu^{2}}{\xi},$$

$$4)$$

welche Grössen in einem gegebenen Falle Constanten sind, so wird man statt 3 schreiben dürfen:

Wird weiter: 
$$s^{2} = h^{2} \{ \varrho, -\gamma_{1} - \gamma_{2} m \}^{2} + A^{2} \{ \mathfrak{l} + m \boldsymbol{\Phi} (\mathfrak{l} + m \boldsymbol{\Psi}) \}. \quad 5$$

$$\chi = m \boldsymbol{\Phi} (\mathfrak{l} + m \boldsymbol{\Psi}), \qquad 6$$

gesetzt, wobei  $\chi$  von Versuch zu Versuch variabel ist, und beachtet, dass  $t + \chi$  wohl stets positiv ist, so wird:

$$\cos \vartheta = \frac{A}{s} \sqrt{1 + \chi}$$

$$\varrho_{r} = \frac{s}{h} \sin \vartheta + \gamma_{1} + \gamma_{2} m,$$
7a)

angenommen werden dürfen;  $\sin \vartheta$  muss stets den positiven Werth erhalten. Sollte  $1 + \chi$  negativ werden, was wohl kaum vorkommen dürfte, so hat man zu schreiben:

$$\begin{array}{c}
\operatorname{tg} \vartheta' = \frac{A}{s} V - (\overline{1 + \chi}) \\
\varrho_{1} = \frac{s}{h \cos \vartheta'} + \gamma_{1} + \gamma_{2} m.
\end{array} \right\} 7b)$$

Setzt man zu diesen Transformationsresultaten auch jene Relationen (vergl. 20) pag. 289) hinzu, deren man zur Berechnung der Grösse m bedarf, so ergibt sich für die zur Durchführung eines Versuches nothwendigen Formeln folgende Zusammenstellung:

$$\eta = \frac{2 k (t_{m} - t_{i})}{(r_{i} + r_{m})^{\frac{3}{2}}} \qquad \eta \text{ als Arg. für } \mu \text{ nach Tafel VII.}$$

$$s = \frac{2 k (t_{m} - t_{i}) \mu}{\sqrt{r_{i} + r_{m}}} \qquad m = C + \frac{F}{(r_{i} + r_{m})^{3}}$$

$$\chi = m \mathcal{O}\{1 + m \mathcal{V}\} \qquad \cos \vartheta = \frac{A}{s} \sqrt{1 + \chi^{*}}\}$$

$$e_{i} = \frac{s}{h} \sin \vartheta + \gamma_{1} + \gamma_{2} m \qquad e_{im} = m + Me_{i},$$

$$tg \theta_{i} = \frac{\varrho_{i} - R_{i} \cos \psi_{i}}{R_{i} \sin \psi_{i}} \qquad tg \theta_{im} = \frac{\varrho_{im} - R_{im} \cos \psi_{im}}{R_{im} \sin \psi_{im}}$$

$$r_{i} = R_{i} \sin \psi_{i} \sec \theta_{im}.$$

Beim ersten Versuche wird man, wenn sonst keine Näherungen bekannt sind:

$$x_1 = \log(r_1 + r_{11})_a = \log(R_1 + R_{11}),$$

setzen, wodurch m = 0 wird und die Berechnung des Formelsystems 8) sich in etwas vereinfacht. Die Durchführung der Rechnung nach den Formeln 8) führt zu Werthen von r, und  $r_m$ , deren Summenlogarithmus:

$$y_1 = \log (r_1 + r_{m})_{\sigma},$$

im Allgemeinen mit dem Anfangswerthe  $x_1$  nicht identisch gefunden wird; die auftretende Differenz wird man dazu verwenden können, durch differentielle Operationen die Verbesserung der ersten Annahme über  $x_1$  zu erlangen. Die Differentiationsresultate gestalten sich in diesem Falle etwas complicirter, als für die Olbers'sche Methode, doch werden die Endformeln immerhin so einfach, dass deren Anwendung gegenüber einer willkürlichen Variation und nachherigen Interpolation empfohlen werden kann. Man hat zunächst als Ausgangspunkt der Untersuchung, wie oben (vergl. pag. 294):

$$\begin{cases} x_1 + dx_1 = y_1 + dy_1 \\ y_1 - x_1 = dx_1 - dy_1. \end{cases}$$
 9)

Die nothwendigen Differentiationen geben der Reihe nach:

$$dx_1 = \operatorname{Mod.} \frac{d(r, + r_m)_s}{\operatorname{10}^{x_1}} \qquad d(r, + r_m)_a = \frac{\operatorname{10}^{x_1}}{\operatorname{Mod.}} dx_1$$

$$dy_1 = \operatorname{Mod.} \frac{d(r, + r_m)_e}{\operatorname{10}^{y_1}} \qquad d(r, + r_m)_e = \frac{\operatorname{10}^{y_1}}{\operatorname{Mod.}} dy_1$$

$$\sin \gamma = \eta \mu$$

$$ds = -\operatorname{tg} \frac{1}{2} \gamma \frac{\operatorname{10}^{x_1}}{\operatorname{Mod.}} dx_1 \qquad dm = -\frac{3F}{(r, + r_m)^{\delta_a}} \frac{\operatorname{10}^{x_1}}{\operatorname{Mod.}} dx_1$$

$$d\varrho_r = + \frac{s}{h} \cos \vartheta d\vartheta + \frac{\sin \vartheta}{h} ds + \gamma_2 dm$$

$$d\vartheta = + \cot \vartheta \vartheta \frac{ds}{s} - \frac{1}{2} \frac{\cot \vartheta}{1 + \chi} d\chi \qquad d\chi = \mathfrak{O}(1 + 2m\Psi) dm$$

$$d\varrho_r = (\cos \vartheta \cot \vartheta + \sin \vartheta) \frac{ds}{h} - \frac{s}{h} \frac{\cos \vartheta \cot \vartheta}{2(1 + \chi)} \mathfrak{O}(1 + 2m\Psi) dm + \gamma_2 dm$$

$$= \frac{ds}{h \sin \vartheta} - \frac{dm}{h} \left\{ \frac{s \cos \vartheta \cot \vartheta}{2(1 + \chi)} \mathfrak{O}(1 + 2m\Psi) + \nu \right\}.$$

<sup>\*)</sup> Wenn 1 +  $\chi$  negativ werden sollte, hat man die Formeln 7b) zu benützen. Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Setzt man daher:

$$Q = \frac{1}{h} \left[ \frac{\lg \frac{1}{2} \gamma}{\sin \vartheta} - \frac{3 F}{(r_t + r_m)^{\frac{1}{4}}} \left\{ \frac{\xi (1 + 2 m V)}{2 \sin \vartheta} + \nu \right\} \right], \tag{10}$$

so wird:

$$d\varrho_{i} = -Q \frac{10^{x_{1}}}{\text{Mod.}} dx_{1},$$

und andrerseits mit Rücksicht auf:  $dr_{,}=\sin\theta_{,}d\varrho_{,},\ dr_{,\prime\prime\prime}=\sin\theta_{,\prime\prime\prime}d\varrho_{,\prime\prime\prime},\ d\varrho_{,\prime\prime\prime\prime}=dm+Md\varrho_{,\prime\prime\prime}$ 

$$d(r, + r_m)_{\theta} = \frac{10^{y_1}}{\text{Mod.}} dy_1 = (\sin \theta_1 + M \sin \theta_m) d\varrho_1 - \sin \theta_m \frac{3 F}{(r_1 + r_m)_{q_1}^{q_2}} \frac{10^{x_1}}{\text{Mod.}} dx_1.$$

Führt man in diese Gleichung den zuletzt erhaltenen Werth von  $d\varrho$ , ein und macht von der zweiten Gleichung in 9) Gebrauch, so ist der verbesserte Werth  $x_2$  zu berechnen nach:

$$P = \left\{ (\sin \theta_{1} + M \sin \theta_{m}) Q + \sin \theta_{m} \frac{3F}{(r_{1} + r_{m})^{4} a} \right\}$$

$$n_{1} = 1 + P \frac{10^{x_{1}}}{10^{y_{1}}} \qquad \log \frac{10^{x_{1}}}{10^{y_{1}}} = x_{1} - y_{1}$$

$$x_{2} = x_{1} + \frac{y_{1} - x_{1}}{n_{1}}.$$

In den Formeln 10) und 11) stellt der Factor:

$$\frac{3F}{(r_1+r_m)^4_a}\frac{10^{x_1}}{\text{Mod.}}\,dx_1,$$

die Änderung von m mit verkehrtem Zeichen vor; da nun der Endwerth  $(r, + r_m)_e$  dem wahren Werth in der Regel wesentlich näher sein wird als der Anfangswerth, so wird man die zweiten Differenzwerthe der Hauptsache nach berücksichtigen, wenn man schreibt:

$$\frac{3F}{(r_r + r_m)^2_a} \cdot \frac{10^{\frac{1}{2}x_1} \cdot 10^{\frac{1}{2}y_1}}{(r_r + r_m)^2_e} \cdot \frac{dx_1}{\text{Mod.}} = \frac{3F}{(r_r + r_m)^2_a} \frac{10^{\frac{1}{2}y_1}}{(r_r + r_m)^2_e} \cdot \frac{10^{\frac{1}{2}y_1}}{\text{Mod.}} \cdot \frac{10^{\frac{1}{2}y_1}}{\text{Mod.}}$$

Man wird daher in den meisten Fällen gut thun, in 10) und 11) statt  $(r_r + \frac{3F}{r_m)^4}$  zu setzen:

 $\frac{3F}{(r_{+}+r_{m})^{2}a(r_{+}+r_{m})^{2}e}\cdot\frac{10^{\frac{1}{2}y_{1}}}{10^{\frac{1}{2}x_{1}}}$ 

wobei:

$$\log (10^{\frac{1}{2}y_1} - 10^{\frac{1}{2}x_1}) = \frac{1}{2}(y_1 - x_1),$$

anzunehmen ist.

Die Durchführung des Versuches mit  $x_2$  in Verbindung mit der neuen Berechnung von 10) und 11) wird meist schon den wahren Werth von x in hinreichender Annäherung finden lassen.

Will man bei der ersten Bahnbestimmung den Einfluss der Planetenaberration berücksichtigen, so wird man diese durch das folgende Verfahren mit genügender Genauigkeit in Rechnung ziehen können. Wie oben gezeigt wurde (vergl. pag. 296), wird der Einfluss auf M ein sehr geringer sein, ebenso auf m, welche Grösse selbst von der Ordnung der Zwischenzeit ist, weshalb die Berücksichtigung dieser Änderungen bei ersten Bahnbestimmungen nicht nöthig erscheint. Einen wesentlichen Einfluss nimmt die Planetenaberration auf die Grösse  $\tau = 2 k(t_m - t_i)$ : es ist im Falle der Berücksichtigung derselben statt  $t_m$  und  $t_i$  zu setzen:

$$t_{m}$$
 —  $a\varrho_{m}$   $t_{r}$  —  $a\varrho_{r}$ .

Um die Werthe von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  mit hinreichender Annäherung aus den vorausgehenden Versuchen bestimmen zu können, beachte man, dass den obigen Differentialformeln zu Folge und nach den Bemerkungen, welche zu den Relationen 11) gemacht wurden:

$$\begin{split} d\varrho_{,} &= Q \, \frac{10^{x}}{\text{Mod.}} \cdot \frac{x-y}{n} \\ d\varrho_{,,} &= M d\varrho_{,} + \frac{3 \, F}{(r_{,} + r_{,,,})^{2} (r_{,} + r_{,,,})^{2}} \cdot \frac{10^{x}}{\text{Mod.}} \cdot \frac{x-y}{n}, \end{split} \right\}$$
 12)

also:

$$d(t_{m}-t_{i})=-a\{(\varrho_{m}+d\varrho_{m})-(\varrho_{i}+d\varrho_{i})\},$$

ist, wenn  $\varrho_m$  und  $\varrho$ , die Werthe der geocentrischen Distanzen des vorangehenden Versuches bezeichnen; will man sofort die Correction von  $\log \tau$  bestimmen, so ist dafür:

Sind die oben beschriebenen Versuche beendet, so werden aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  nach der bei der Olbers'schen Methode auseinandergesetzten Weise (vergl. pag. 298) die Elemente, die Darstellung des mittleren Ortes und die eventuellen Verbesserungen der Grösse M abgeleitet.

Bei der Darstellung der mittleren Beobachtung durch die Elemente wird man für die Correction der Beobachtungszeit derselben, falls die Planetenaberration noch keine Berücksichtigung gefunden hat, mit hinreichender Genauigkeit setzen dürfen: (vergl. pag. 299)

$$\Delta t_{n} = -a \left\{ \varrho_{n} + (\varrho_{m} - \varrho_{n}) \frac{t_{n} - t_{n}}{t_{m} - t_{n}} \right\}$$

$$\log a = 7.7613 - 10,$$

wodurch die Correction in Einheiten des mittleren Sonnentages erhalten wird.

Hat man aber die Berechtigung, die Näherungsannahmen über m und M für nicht hinlänglich genau zu erachten, so wird man sich nach dem oben (pag. 299) angegebenen Verfahren mit  $r_i$ ,  $r_m$  und s die nöthigen Grössen verschaffen, um wesentlich bessere Werthe für m und M zu erhalten, welche dann mit Benützung des jetzt genähert bekannten  $\varrho$ , nach der Formel 23) (pag. 290) die Bestimmung von (M) und für die zweite Näherung die Anwendung des bequemen Formelsystemes der Olbers'schen Methode gestatten.

Die Zusammenstellung der zur Rechnung nöthigen Formeln, soweit dieselben für die ersten Annahmen über M nach der ersten Methode, oder über m und M nach der zweiten Verwendung finden, ist am Schlusse des vorliegenden Bandes im Anhang aufgenommen; über die eventuellen Verbesserung dieser ersten Annahmen enthalten die Rechnungsbeispiele des sechsten Kapitels (pag. 310 ff.) die nöthigen Hlinweise und Auseinandersetzungen.

## 5. Über die mehrfachen Lösungen des Problems.

Die Entwicklung der in dem vorhergehenden Kapitel benützten Gleichungen würde auf Gleichungen sehr hohen Grades führen; diese Bemerkung weist sofort darauf hin, dass mehrfache Lösungen des Problems vorhanden sind. Um die diesbezügliche Untersuchung möglichst zu erleichtern, sollen in den betreffenden Gleichungen jene Vereinfachungen eingeführt werden, die zulässig sind, solange das Product: Quadrat der mit der Constante des Sonnensystems multiplicirten Zwischenzeit in die negative dritte Potenz des Radiusvectors, eine mässige Grösse bleibt. Für den aus der Euler'schen Gleichung resultirenden Werth der Sehne soll:

$$s = \frac{2k(t_{iii}-t_i)}{\sqrt{2r_{ii}}},$$

gesetzt werden; es ist sonach  $2r_n$  mit  $r_n + r_m$ , und  $\mu$  mit der Einheit identificirt. Bezeichnet man mit  $\psi_n$  den scheinbaren Abstand des Kometen von der Sonne zur Zeit der zweiten Beobachtung, so kann die Lösung des Problems als in den Gleichungen:

$$r_{n}^{2} = (\varrho_{n} - R_{n} \cos \psi_{n})^{2} + R_{n}^{2} \sin \psi_{n}^{2}$$

$$s^{2} = (h\varrho_{n} - g \cos \varphi)^{2} + g^{2} \sin \varphi^{2}$$

$$= \frac{2k^{2}(t_{m} - t_{n})^{2}}{r_{m}},$$

$$1)$$

enthalten gedacht werden. Erwägt man, dass g die Sehne zwischen dem ersten und dritten Sonnenorte darstellt, so kann für dieselbe nach dem Ausdrucke auf pag. 50 auch:

$$g = k(t_{m}-t_{i})\sqrt{\frac{2}{R_{i}}-1},$$

gesetzt werden; nun ist aber bis auf Grössen zweiter Ordnung der Excentricität:

$$\sqrt{\frac{2}{R_{n}}-1} = \frac{1}{R_{n}},$$

somit auch:

$$s^2 = \frac{2g^2R_{,\prime}^2}{r_{,\prime}}$$

oder:

$$h^{2}\varrho_{n}^{2}-2gh\cos\varphi\varrho_{n}+g^{2}=\frac{2g^{2}R_{n}^{2}}{V^{2}\varrho_{n}^{2}-2R_{n}\cos\psi_{n}\varrho_{n}+R_{n}^{2}},$$
 2)

welcher Ausdruck nach  $\varrho_n$  entwickelt, auf eine Gleichung sechsten Grades führt. Dieser kann aber noch eine etwas einfachere Gestalt gegeben werden: setzt man nämlich:

$$x = \frac{\varrho_n}{R_n}$$
 ,  $\alpha^2 = R_n^2 \frac{h^2}{g^2}$ , 3)

so wird:

$$\alpha^2 x^2 - 2 \cos \varphi \, \alpha x + 1 = \frac{2 R_n}{\sqrt{x^2 - 2 \cos \psi_n x + 1}},$$
 4)

welcher Gleichung im Allgemeinen sechs Wurzeln zukommen, von denen zwei stets imaginär werden. Differentiirt man nämlich die Gleichung sechsten Grades in der Form:

 $(\alpha^2 x^2 - 2\cos\varphi \,\alpha x + 1)^2 (x^2 - 2\cos\psi_n x + 1) = 4R_n^2 \quad 5$ 

nach x und setzt den Differentialquotienten der Null gleich, so kann man beiderseits durch den Factor ( $\alpha^2x^2-2\cos\varphi\alpha x+1$ ), welcher, so lange x reell ist, niemals Null werden kann, dividiren und erhält eine Gleichung dritten Grades. Fasst man das die Gleichung sechsten Grades darstellende Polynom als Curve auf, indem man x als Abscisse, den Werth des Polynoms als Ordinate betrachtet, so wird dieselbe im ganzen zwei Minima und ein Maximum haben; wegen des positiven Factors des Coëfficienten wird für  $x=\pm\infty$  die Ordinate stets  $+\infty$ , es sind daher nur vier reelle Wurzeln möglich, doch können selbst von diesen zwei imaginär werden. Das von x freie Glied der Gleichung wird stets negativ sein, woraus man den Schluss ziehen kann, dass die sechs Wurzeln der Gleichung in Bezug auf das Vorzeichen folgendermassen vertheilt sein werden:

	ı. Fall	2. Fall	3. Fall
ı. Wurzel	positiv	positiv	positiv
2. ,,	positiv	negativ ·	negativ
3. ,,	positiv	negativ	imaginär
4. ,,	negativ	negativ	imaginär
5. ,,	imaginär	imaginär	imaginär
6. ,,	imaginär	imaginär	imaginär.

Da x dem Wesen nach mit der geocentrischen Distanz nahezu identisch ist, jedenfalls aber mit derselben das gleiche Vorzeichen hat, und negative Distanzen der Beobachtung widersprechen, so wird in den letzten zwei Fällen nur eine brauchbare Lösung der Gleichung möglich; der erste Fall aber bietet drei brauchbare Lösungen dar. Nur zwei positive Wurzeln können daher, wiewohl dies behauptet wurde, niemals eintreten: ist mehr als eine positive Lösung möglich, so sind stets deren drei vorhanden; in der überwiegenden Anzahl des Vorkommens dieser Gleichung wird man aber nur den dritten Fall als vorhanden annehmen dürfen, indem es einer ganz besonderen Combination von Umständen bedarf, um der Gleichung 5) vier reelle Wurzeln zu ertheilen, es muss nämlich  $\alpha \sin \psi_n$  im Verhältnis zu  $\alpha \cos \psi_n$ —  $\cos \varphi$ sehr klein werden, wenn dieser Fall eintreten soll und ausserdem sind mehrfache Beschränkungen vorhanden. Wären in einem vorgelegten Falle thatsächlich drei positive Wurzeln für x vorhanden, so wird übrigens, wenn nicht zwei derselben einander sehr nahe liegen, die Darstellung des mittleren Ortes meist die Entscheidung bringen, welche Wurzel die wahre ist. Aus leicht begreiflichen Gründen ist es mir nicht gelungen, einen solchen Fall für einen wirklich beobachteten Kometen aufzufinden, weshalb die folgenden drei Beobachtungen fingirt wurden. Als Grundlagen der Rechnung wurden angenommen:

t		λ			β	$oldsymbol{L}$		$\log R$
1883 Octob. 18	•5	212 <sup>0</sup> 54′1	7"8	+ 6°	36′ 31″1	205° 13′	28"2	9.998087
,, 19	•5	210 20	6·o	十 7	5 14.6	206 13	7.0	9-997968
,, 20	5	207 30	3.9	+6	59 30-1	207 12	48 <b>∙</b> o	9.997849

und daraus findet sich:

$\log M$	0.010 300		
$\boldsymbol{G}$	297° 7′ 31″8	$\log \sin \psi$ ,	9.244 770
$\logg$	8.538 477	$\log\cos\psi$ ,	9.993 191
$oldsymbol{H}$	133°51′5″2	$\log \sin \psi_{\prime\prime\prime}$	9.085 746
$\log \cos \zeta$	9.997 922	$\log\cos\psi_{\prime\prime\prime}$	9.996 752
$\log \sin \zeta$	8.989 413	$\log\sinarphi$	9.480 855
$\log h$	8.991 050	$\log \cos arphi$	9n979 148.

Die Versuche ergeben als die drei brauchbaren Wurzeln:

von denen die zweite, wenn man die Annäherungen hinreichend weit durchführt, sich bei der Darstellung der mittleren Beobachtung als die wahrscheinlichste erweist, wiewohl auch die dritte Wurzel als genügend befunden werden könnte; in der That wäre in diesem Beispiele ohne Hinzuziehung einer vierten Beobachtung die Entscheidung schwierig, ob man die zweite oder dritte Wurzel zu wählen hat, da beide Wurzeln einander verhältnismässig nahe liegen.

Es wird nun auch über das Zeichen entschieden werden können, mit welchem die Wurzel in dem Ausdrucke:

$$\varrho = \frac{g}{h}\cos\varphi \pm \frac{1}{h}\sqrt{s^2 - g^2\sin\varphi^2}, \qquad \qquad 6)$$

von dem bereits oben (pag. 293) die Rede war, genommen werden muss. Im Grenzfalle: s=g, für den  $\cos\varphi$  nothwendig positiv sein muss, würde mit Benützung des unteren Zeichens  $\varrho=o$ , woraus die Unbrauchbarkeit des unteren Zeichens einleuchtet, da im vorgelegten Falle  $\varrho$  nothwendig grösser als die Einheit wird. Aus dem Umstande, dass bei dem Probleme durch Variation der zur Verfügung stehenden Parameter ein Übergang von einer negativen Wurzel in eine positive nicht denkbar ist, weil für  $\varrho=o$  niemals eine Lösung stattfinden kann, wird man den Schluss ziehen dürfen, dass das untere Vorzeichen der Gleichung 6) der negativen Lösung (eventuell drei negative Lösungen), das obere Zeichen dagegen der positiven Lösung (eventuell drei Lösungen) vorbehalten bleiben muss.

## 6. Beispiele.

Die für die Bestimmung parabolischer Elemente entwickelten Methoden sollen nun durch ausführliche Beispiele erläutert werden. Am Schlusse dieses Bandes findet sich eine übersichtliche Zusammenstellung der zur Rechnung nöthigen Formeln, auf welche Formelsammlung sich die bei den folgenden Rechnungen gemachten Hinweise (Anhang) beziehen.

Es seien die Elemente des Kometen III 1881 aus den folgenden drei Pulkowaer Beobachtungen zu ermitteln:

	r	nitt.	Zt.	Pulkowa		app	. α		ap	p.	ð
1881 Juni	25	1 I h	25 <sup>m</sup>	53 <sup>8</sup> 2	5 <sup>h</sup>	42 <sup>m</sup>	29 <sup>8</sup> 01	+	53°	1'	34"6
"	28	II	29	45.8	5	58	11.94	+	62	55	35.8
Juli	1	ΙI	39	52.9	6	20	10.30	+	70	4	53.3.

Der die Convergenz fördernden Bedingung nahe gleicher Zwischenzeiten ist in fast vollkommenem Masse genügt (vergl. Anhang I). Da vorausgesetzt wird, dass keine Näherungen für die Elemente bekannt seien, so sollen die im Anhange für diesen Fall aufgeführten Vorschriften genau befolgt werden, wiewohl man sich in der thatsächlichen Anwendung manche Übergehung gestatten darf.

Unter Annahme der Längendifferenz — 1<sup>h</sup> 7<sup>m</sup> 43<sup>s</sup>74 zwischen Berlin und Pulkowa erhält man die folgenden auf den Berliner Meridian reducirten Zeitangaben, welche mit Hilfe der Tafel XIX Band II in Decimaltheile des Tages umgesetzt sind, ferner für diese Zeiten die aus dem Berliner Jahrbuche für 1881 entlehnten, auf das mittlere Äquinoctium 1881 o bezogenen Längen und Breiten der Sonne, sowie die derselben Quelle entnommenen Logarithmen der Distanzen:

	t	$oldsymbol{L}$	$\boldsymbol{\mathit{B}}$	$\log R$
1881 Jun	i 25·429276	94° 21′ 52″0	— o"76	0.007178
"	28-431968	97 13 41.8	1·07	0.007210
Jul	i 1·438995	100 5 44.5	- I·22	0.007219.

Für die Reduction der beobachteten Rectascensionen und Declinationen auf das mittlere Äquinoctium des tropischen Jahresanfanges gibt das Berliner Jahrbuch für 1881 folgende, den drei Beobachtungszeiten entsprechende Zahlen:

f	$\log g$	$oldsymbol{G}$	$\log h$	$oldsymbol{H}$	$\log i$
+ 38″oo	1.2227	8° 34′	1.3101	176° o'	9.7933
+38.47	1 • 2 2 8 0	8 31	1.3101	173 22	0.0115
+ 38.94	1.2333	8 26	1 · 3096	170 43	0.1556.

Hiermit stellt sich die Berechnung der Reduction auf den scheinbaren Ort wie folgt (vergl. Anhang I. A, 2):

	I.	2.	3⋅
α	85° 37′	89° 33′	95° 3′
$G + \alpha$	94 11	98 4	103 29
$H + \alpha$	261 37	262 55	265 46
tg ð	0.1233	0.2914	0.4409
$\sin\left(G+\alpha\right)$	9·9988	9.9957	9.9878
$\log g$	1.2227	1 · 2 280	1.2333
$\cos\left(G+\alpha\right)$	8 <sub>n</sub> 8630	9n1471	9n3677
sec δ	0.2208	0.3419	0.4676
$\sin (H + \alpha)$	9n9953	9 <b>n</b> 9967	9 <b>,</b> 9988
$\log h$	1.3104	1.3101	1.3096
$\cos(H + \alpha)$	9 <b>n</b> 1637	9,0910	8 <sub>n</sub> 8682
$\sin\delta$	9.9025	9 <b>·9</b> 49 <b>6</b>	9.9732

f	+ 38"00	+38''47	+ 38"94
$g\sin\left(G+a\right)$ tg $\delta$	+ 22.12	+ 32.74	+ 45.92
$h\sin(H+\alpha)\sec\delta$	— <b>33</b> ·62	<del> 44·53</del>	<b>—</b> 59·70
Red. in Rect.	+ 26.50	+ 26.68	+ 25.16
$i\cos\delta$	+ o"37	+ 0"47	+ 0"49
$g\cos(G+\alpha)$	- I·22	— 2·37	<b>— 3</b> ⋅99
$h\cos(H+\alpha)\sin\delta$	<u> </u>	- 2.24	— I·42
Red. in Decl.	— 3·23	- 4.14	- 4.92.

Diese Reductionen wären mit umgekehrten Zeichen an die scheinbaren Orte anzubringen, um dieselben auf das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges zu beziehen; weil aber bei Bahnbestimmungen das kleine von der Erdbahnexcentricität abhängige Aberrationsglied (vergl. pag. 115) mitzunehmen ist, wurde dasselbe wie folgt berechnet (vergl. 12a) 12b) pag. 115):

Vereinigt man diese Werthe mit den vorigen und ändert das Vorzeichen der erhaltenen Summen, so resultiren folgende Correctionen der drei Beobachtungen welche die Reduction auf das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges bewirken und neben denen die auf das mittlere Äquinoctium bezogenen Rectascensionen und Declinationen des Kometen, und zwar die Rectascensionen in Bogenmass, angesetzt wurden:

Δα	∆ð	mittl. $\alpha$	mittl. $\delta$
<del> 27</del> ″05	+ 3"18	85° 36′ 48″ 1	$+53^{\circ}$ 1' 37"8
- 27.42	+ 4.09	89 32 31.7	+625539.9
<b> 26.16</b>	+ 4.90	95 2 8.3	+ 70 4 58.2

Wollte man die Reductionsconstanten aber mit Hilfe der Tafel X ermitteln, so würde sich die Berechnung derselben, wie folgt, gestaltet haben (vergl. pag. 243 und 249):

•			,	
		Juni	$\mathbf{J}$ uni	Juli
Greenwich	er Zeit	25.3921	28.3948	1.4018
Tafel XA	1	77.858	77.858	77.858
Fusstafel	Arg. I	+ 0.107	+ 0.108	+ 0.110
Tafel X <sub>B</sub>		48-187	49.009	49·8 <b>30</b>

Tafel XA	74.064	74.064	74.064
Fusstafel Arg	. II — o∙oo6	<b>— o∙oo</b> 6	<b></b> o∙oo6
Tafel XB	97.411	97.367	97.323
Arg	. I 26·152	26.975	27.798
"	II 71·469	71.425	71.381
a sin G Xo	+ 0"532	+ 0"520	+ o"504 ·
$g \sin G egin{cases} \mathbf{X_0} \ \mathbf{X_d} \end{cases}$	+ 1.951	+ 1.976	+ 2.001
$\log g \sin G$	0.39498	0.39724	0.39881
a cos G Xc	+ 9"778	+ 9"989	+ 10"199
$g\cos G  egin{cases} \mathbf{X_c} \ \mathbf{X_d} \end{cases}$	+ 6.745	+ 6.741	+ 6.737
$\log g \cos G$	1 • 2 1 809	1.22350	1.22881
$oldsymbol{G}$	8° 33′	8° 29′	8° 25′
$\log g$	1 · 2229	1 · 2283	1.2335
f Xc	+ 22"468	+ 22"954	+ 23"436
$fegin{cases} \mathbf{X_c} \ \mathbf{X_d} \end{cases}$	+ 15.545	+ 15.536	+ 15.527
f	+ 38.01	+ 38.49	+ 38.96
$\log h$	1.3039	1.3035	1.3030
Tafel X. $\begin{cases} \log h \\ H \\ \vdots \end{cases}$	176° 5′	173° 25′	170° 44′
l i	+ °″595	+ 1″000	+ 1"403
log i	9.7745	0.0000	0.1471

Mit Hilfe dieser Reductionscoëfficienten ergibt sich die Berechnung der Reduction auf den scheinbaren Ort wie folgt:

	Ι.	2.	3⋅
$G + \alpha$	94° 10′	9 <b>8° 2'</b>	103° 28′
$H + \alpha$	261 42	262 58	265 47
tg ð	0.1233	0.2914	0.4409
$\sin\left(G+lpha ight)$	9•9989	9.9957	9·9879
$\log g$	1.2229	1.2283	1.2335
$\cos (G + \alpha)$	8 <sub>n</sub> 8613	9n 1453	9 <b>n</b> 3671
sec ð	0.2208	0.3419	0.4676
$\sin{(H + \alpha)}$	9n9954	9 <sub>n</sub> 9967	9n9988
$\log h$	1.3039	1.3035	1.3030
$\cos(H + \alpha)$	9n1594	9 <b>"087</b> 9	8 <sub>n</sub> 8665
$\sin\delta$	9.9025	9 <b>·9496</b>	9.9732
$\overline{f}$	+ 38″oı	+ 38"49	+ 38"96
$g\sin(G+lpha)$ tg $\delta$	+ 22.13	+ 32.76	十 45·95
$h\sin(H+a)\sec\delta$	— 33·12	— 43·86	— 58·8o
<b>-</b> Δα	+ 27.02	+ 27.39	+ 26.11
<i>i</i> cos δ	+ 0"36	+ 0"46	+ 0"48
$g\cos(G+\alpha)$	I·2I	— 2·36	<b>— 3</b> ·99
$h\cos(H+\alpha)\sin\delta$	- 2.32	2.19	1.39
<u> </u>	<u> </u>	<del>- 4.09</del>	<del>- 4.90.</del>

Oppolzer, Bahnbestimmungen. 1. 2. Auflage.

Diese Reductionen enthalten bereits das kleine Aberrationsglied; die Unterschiede gegen die obigen Werthe:

$$+ o''o_3 + o''o_3 + o''o_5 + o o_0 + o o_0$$

erklären sich aus der veränderten Annahme über die den Tafeln zu Grunde gelegten Präcessions-, Nutations- und Aberrations-Constanten. Für die weiteren Rechnungen wurden die früher erhaltenen Zahlen benützt.

Zunächst sind nun die oben erhaltenen mittleren Rectascensionen und Declinationen mit Hilfe der mittleren Schiefe der Ekliptik (nach dem Berliner Jahrbuch 23° 27′ 17″1) in Längen und Breiten umzusetzen; die Rechnung gestaltet sich wie folgt [Anhang I. A. 4)]:

	I.	2.	3.
$\cos \alpha$	8.883 585	7.902 606	8 <sub>n</sub> 943 372
$\cos \delta$	9.779 189	9.658 119	9.532 322
$\sin lpha$	9·998 726	9·999 986	9.998 320
$\sin\delta = n\sin N$	9.902 503	9.949 602	9.973 214
	9.902 963	9.949 605	9.973 408
$n\cos N$	9.777 915	9.658 105	9.530 642
$oldsymbol{N}$	53° 6′ 28″4	62° 55′ 42″9	70° 9′ 13″5
$N\epsilon$	29 39 11.3	39 28 25.8	46 41 56.4
$\sin (N - \epsilon)$	9.694 384	9.803 270	9.861 989
n	9.999 540	9·99 <del>9</del> 997	9 <b>·999 806</b>
$\cos{(N-\epsilon)}$	9.939 038	9.887 570	9.836 217
$\sin \lambda \cos oldsymbol{eta}$	9.938 578	9.887 567	9.836 023
	9.999 391	9.999 995	9·999 587
$\cos \lambda \cos \beta$	8.662 774	7.560 725	8 <sub>n</sub> 475 694
$\sinoldsymbol{eta}$	9 <b>·6</b> 93 924	9.803 267	9.861 795
$\cos eta$	9.939 187	9.887 572	9.836 436
λ	86° 58′ 0″2	89° 43′ 48″2	92° 29′ 51″3
β	+ 29 37 6.9	+ 39 28 24.7	+ 46 40 18.6

•	Prob	e:	
$N-\frac{1}{2}\epsilon$	41° 22′ 49″9	51° 12′ 4″4	58° 25′ 35″0
$\sin (N - \frac{1}{2} \epsilon)$	9.820 239	9.891 733	9.930 423
$n \sin \frac{1}{2} \varepsilon$	9.307 581	9·308 038	9·307 847
$\cos{(N-rac{1}{2}\epsilon)}$	9.875 255	9.796 982	9.718 994
2 cos α	9.184 615	8.203 636	9 <sub>n</sub> 244 402
$n\sin\frac{1}{2}\epsilon\sin(N-\frac{1}{2}\epsilon)$	9.127 820	9.199 771	9.238 270
$\secoldsymbol{eta}$	o·060 813	0.112 428	0.163 565
$\sin (\lambda - \alpha)$	8.373 248	7.515 835	8 <sub>n</sub> 646 237
$\lambda - \alpha$	10 21' 12"1	o° 11′ 16″ 5	2° 32′ 17″0

$\frac{1}{2}(\delta + \beta)$	410 19' 22"3	51° 12′ 2″3	58° 22′ 38″4
$\sec \frac{1}{2} (\delta + \beta)$	0.124 359	0.203 013	0.280 402
$n\sin\frac{1}{2}\varepsilon\cos(N-\frac{1}{2}\varepsilon)$	9.182 836	9.105 020	9.026 841
$\sin \frac{1}{2} (\delta - \beta)$	9.307 195	9·308 033	9.307 243
$\frac{1}{2}(\delta - \beta)$	110 42' 15"2	11° 43′ 37″7	11° 42′ 19″9
$\boldsymbol{\delta} \leftarrow \boldsymbol{\beta}$	23 24 30.4	23 27 15.4	23 24 39.8.

Die Proben zeigen eine genügende Übereinstimmung. Die bisher ausgeführten Rechnungen wird man bei ersten Bahnbestimmungen stets in ähnlicher Weise zu machen haben, nur kann, wenn die Beobachtung eine mikrometrische ist, die für die Vergleichsterne geltende Reduction auf den scheinbaren Ort ohne wesentlichen Nachtheil zur Reduction auf das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges (dieselbe ist subtractiv an den beobachteten Ort anzubringen) verwendet werden; die folgenden Rechnungen hingegen, welche die Parallaxe und die Sonnenbreite aus dem Probleme eliminiren, wird man bei ersten Kometenbahnbestimmungen in der Regel übergehen dürfen, dieselben sind hier nur durchgeführt worden, weil es gilt ein Musterbeispiel herzustellen.

Zunächt ist für diese Zwecke die Ortssternzeit zu ermitteln. Da die obigen Beobachtungen Meridianbeobachtungen sind, die in der unteren Culmination erhalten wurden, so hätte man einfach für die geforderten Angaben die um 12<sup>h</sup> vergrösserten Rectascensionen anzuwenden, es soll aber von dieser zufälligen Erleichterung hier kein Gebrauch gemacht werden. Die Rechnung stellt sich wie folgt [Anhang I. A. 6) und 7)]:

	1.	2.	3.
Ortszeit	11 <sup>h</sup> 25 <sup>m</sup> 53 <sup>s</sup> 2	11 <sup>h</sup> 29 <sup>m</sup> 45 <sup>s</sup> 8	11 <sup>h</sup> 39 <sup>m</sup> 52 <sup>s</sup> 9
Accel. für Berl. Zeit (Tafel I)	1 41.5	I 42·2	1 43.8
Sternzeit im Berl. Mittg (Berl. Jahrb.)	6 14 54.2	6 26 43.9	6 38 33.6
Ortssternzeit in Zeit	17 42 28.9	17 58 11.9	18 20 10.3
,, in Bogen	265° 37′2	269° 33′0	275° 2'6.

Die geocentrische Polhöhe für Pulkowa ist  $59^{\circ}$  36'3 und  $\log h = 9.9989$ . Die Polhöhe als Declination, die Sternzeit als Rectascension betrachtet (vergl. pag. 37), sind in Länge und Breite zu verwandeln; da sich diese Angaben aber auf das wahre Äquinoctium beziehen, während die Reduction für den locus fictus an Coordinaten angebracht wird, die für das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges gelten, so wären diese Grössen, wenn man streng vorgehen wollte. eigentlich auf das mittlere Äquinoctium (mit Ausschluss der Aberration) zu reduciren. Bei der Kleinheit der diesbezüglichen Correction braucht man aber auf diesen Umstand nicht weiter Rücksicht zu nehmen und es wird mehr als genügend sein, wenn man zur Verwandlung die wahre Schiefe der Ekliptik verwendet und die damit erhaltenen Längen allein für Präcession und Nutation corrigirt, während die Breiten unverändert beibehalten werden. Man 'hat also:

	i.	2.	3.	
$\cos heta$	8 <sub>n</sub> 8830	7 <b>n</b> 8951	8-9440	
$\cos arphi'$	9.7041	9.7041	9.7041	
$\sin heta$	9n9987	$0_{n}$ 0000	9 <b>n</b> 9983	
$n'\sin N'$	9.9358	9.9358	9.9358	
	9.9362	9.9358	9.9363	
. $n'\cos N'$	9n7028	9 <b>n</b> 7041	9 <b>n</b> 7024	
N'	1200 190	1200 23'6	120° 17′6	
3	23 27.2	23 27.2	23 27.2	
Ν'— ε	96 51.8	96 56.4	96 50.4	
$\sin (N' - \epsilon)$		9·9968	9•9969	
	9·9996	0.0000	9•9995	
$\cos (N' - \epsilon)$		9 <sub>n</sub> 0822	9 <sub>n</sub> 0759	•
$\cos b \sin (l)$		9 <sub>n</sub> 0822	9 <b>n</b> 0754	
	9 <b>n</b> 9784	9 <b>,</b> 9998	9 <sub>n</sub> 9716	
$\cos b \cos (l)$		7n5992	8.6481	
• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	252° 4′0	268° 7′0	29 <b>0°</b> 30′0	
— (Präc. + Nut.)	•	o·7	— o·7	
<i>l</i>	252 3.3	268 6.3	290 29.3	
$\sin b$	9·9965	9·9968	9·9964	
$\cos b$	9· <b>0</b> 986	9.0824	9·1038	
<b>b</b>	820 47'4	83° 3′4	82° 42′2	
$h\pi:R_{ m o}$	0.9385	0.9385	0.9385	$\pi = 8''848$
$h \pi \sin b : R_{o}$		+ 8"616		
$B - h \pi \sin b : R_{\rm o}$		<b></b> 9⋅686		
$\log (B - h\pi \sin b : R_0)$	0 <sub>n</sub> 9717	0 <sub>n</sub> 9861	$0_{n}9925$	
$L_{ m o}$ — $\lambda$	7° 23'9	7° 29′9	7° 35′9	
$\sin (L_{\rm o} - \lambda)$	9·1098	9-1156	9-1213	
$\cot oldsymbol{eta}$	0.2453	0.0843	9·9746	
$\cos\left(L_{\mathrm{o}}-\lambda\right)$	9·9964	9•9963	9.9962	
$L_{ m o}-l$	202° 18′6	189° 7′4	169° 36′4	
$\sin (L_o - l)$	9n5794	9 <sub>n</sub> 2002	9-2562	
$\log \langle h  \pi \cos b  :  R_{ m o}  angle$	0.0371	0.0209	0.0423	
$\cos (L_{\rm o}-l)$	9 <sub>n</sub> 9662	9n9945	9 <sub>n</sub> 9928	
$\log dL_1$	0 <sub>n</sub> 3268	0 <sub>n</sub> 1860	o <sub>n</sub> 0884	
$\log dL_2$	9 <sub>n</sub> 6164	9n2209	9·2988	
$dL_{\rm i}$	— 2"I 2 2	— 1"535	— 1″226	
$dL_2$	— o·413	— o·166	+ 0.199	
	— 2·5	<u> </u>	<u> </u>	
$\log d \log R_1$	2.5368	2.3901	2.2867	
$\log d \log R_2$	1.3267	1.3388	1.3585	

$d\log R_1 \ d\log R_2 \ d\log R_{ m o}$	+ 21	+ 246 + 22 + 268	$   \begin{array}{c}     + 193 \\     + 23 \\     + 216   \end{array} $	Einheiten der siebenten Decimale.
•	0.3061	0.1967	0.1382	
<b>0</b> . ,	1·2850 + 0·000 001	0.000 000	0.000 000	•

Die Grundlagen für die weitere Rechnung [Anhang II. A. 1)] sind daher:

	t	λ	β	$oldsymbol{L}$	$\log R$
1881 Juni	25.429 277	86° 58′ 0″2	$+ 29^{\circ} 37' 6''9$	94° 21′ 49″5	0.007 215
,,	28.431 968	89 43 48.2	+ 39 28 24.7	97 13 40-1	0.007 237
Juli	1.438 995	92 29 51.3	+ 46 40 18.6	100 5 43.5	0.007 241.

Nunmehr ist die Entscheidung zu treffen, welche Methode für die Bestimmung von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  eingeschlagen werden soll; nach den Formeln Anhang II. A. 2) findet sich:

Nach Anhang II. A. 3) wäre also eigentlich Olbers' Methode zu verlassen, weil der Cosinus des Winkels  $W_i - W_o$  kleiner als eine halbe Einheit ist; die rasche geocentrische Bewegung lässt aber erwarten, dass die Olbers'sche Methode auch in diesem Falle gute Resultate liefern werde, umsomehr als den Beobachtungen eine hohe Genauigkeit zugeschrieben werden muss. Man findet nach Anhang II. B.  $\alpha$ . 1):

$\lambda_{\prime\prime} - L_{\prime\prime}$	352° 30′ 8″1	$Z_{\scriptscriptstyle 1}$	8 <sub>n</sub> 893 797
$\sin (\lambda_{\prime\prime} - L_{\prime\prime})$		$Z_2$	
	9.915 695	Add.	
•	9.693 924	$N_{l}$	8 <sub>n</sub> 752 701
$\cot g J$	9,199 873	$N_2$	
•	9.861 794	Add.	0.015 729
$\lambda_{\prime}$ — $L_{\prime\prime}$	349° 44′ 20″1	$\boldsymbol{z}$	8.883 955
$\lambda_{\prime\prime\prime}$ — $L_{\prime\prime}$	355 16 11-2	$t_m - t_m$	0.478 137
$\sin (\lambda, -L_{"})$	9n250 747	$oldsymbol{N}$	8.768 430
$\cos oldsymbol{eta}$ ,	9-939 187	$t_n - t_n$	0.477 511
$\sin (\lambda_{""} - L_{"})$	8 <sub>n</sub> 916 266	$Z(t_m - t_n)$	9.362 092
$\cos oldsymbol{eta}_{""}$	9.836 435	$N(t_{"}-t_{"})$	9.245 941
		$\log M$	0.116 151.

Da M grösser als die Einheit ist, so kann man daraus schliessen, dass sich der Komet zwischen der ersten und dritten Beobachtung von der Erde entfernt hat. Nach Anhang II. B. α. 2):

$\lambda$ , — $L$ , 352° 36′ 10″7	$\lambda_{m} - L_{m} = 352^{\circ} 24' 7''8$
$\cos(\lambda, -L)$ 9.996 370	$\cos\left(\lambda_{m}-L_{m}\right)$ 9.996 170
$\cos \beta$ , 9.939 187	$\cos \beta_{m} = 9.836435$
$\sin(\lambda, -L)  9_n 109 728$	$\sin (\lambda_{m} - L_{m})  9_{n}$ 121 294
$\sin \psi$ , $\cos P$ , $9_n$ 048 915	$\sin \psi_{"}\cos P_{"}$ 8,957 729
9·9 <b>8</b> 9 140	9·996 <b>64</b> 8
$\sin \psi$ , $\sin P$ , 9.693 924	$\sin \psi_m \sin P_m  9.861794$
sin ψ, 9·704 784	$\sin \psi_m$ 9.865 146
$\cos\psi$ , 9.935 557	$\cos \psi_{m}$ 9.832 605.
Nach Anhang II. B. α. 3):	
$L_{"}-L_{'}$ 5° 43′ 54″ $\circ$	$g\cos(G-L)$ 7,701 064
$\sin\left(\boldsymbol{L_{m}-L_{l}}\right)  8.999434$	9-999 469
R,,, 0.007 241	$g\sin\left(G-L\right)$ 9.006 675
$\cos{(L_m - L_i)}$ 9.997 823	G-L, 92° 49′ 56″7
$R_{m}\cos\left(L_{m}-L_{r}\right)$ $0.005064$	G 187 11 46·2
R, 0.007 215	$\log g$ 9.007 206.
Subtr. 7.696 000	
Nach Anhang II. B. α. 4):	
$\lambda_m - \lambda$ , $5^{\circ}$ 31' 51"1	$h\cos\zeta\sin(H-\lambda_m)$ 8.923 183
$\sin (\lambda_{m} - \lambda_{r}) = 8.983996$	
• • • • • •	$9.971659$ $h\cos\zeta\cos(H-\lambda_m)$ $8.495332$
$\cos \beta$ , 9-939 187	
$\cos(\lambda_{m} - \lambda_{n})  9.997974$	$H - \lambda_{m}$ 69° 31′ 31″7
$-\cos\beta,\cos(\lambda_{m}-\lambda_{n}) 9_{n}937 161$	H 162 1 23.0
$M\cos\beta_{,,,}$ 9.952 586	$h\sin\zeta = 9.659214$
Add. 8.558 171	h cos ζ 8·951 524
$M\sin\beta_m  9.977945$	sin ζ 9·991 812
$-\sin \beta$ , 9,693 924	cosζ 9·284 122
Add. 9.965 290	$\log h \qquad 9.667 \ 402.$
Nach Anhang II. B. a. 5):	
G-H 25° 10′ 23″2	$\sin \varphi \cos Q$ 8.912873
$\cos(G-H)  9.956662$	9·998 495
$\sin (G - H)$ 9.628 751	$\sin \varphi \sin Q$ 9.991 812
<b>cos</b> φ 9·240 784	$\sin \varphi$ 9.993 317.
Nach Anhang II. B. α. 6a):	
g: h = 9.339804	log B, 9·711 999
$g\cos\varphi:h + 0.038079$	$\log C_{m} = 9.872387$
log Γ 9·333 121	$\log B_{m}  9.756 \ 236$
$t_{m}-t$ , 0.778 854	$R, \cos \psi, + 0.876540$
, , , , , , , , , , , , , , , , , ,	, , , , 1 - 5 - 7 - 5 - 7 - 5 - 7 - 7 - 7 - 7 - 7

Da bei diesem Beispiele die Absicht vorliegt, die Planetenaberration der Hauptsache nach zu berücksichtigen, so wurde nach Anhang II. B. a. 6b) berechnet:

$$(M-1)$$
 9-4866  
 $(M-1): (t_m-t_m)$  8-7077  
 $\log x$  6-1068.

Die Versuche, nach Anhang II. B.  $\alpha$ . 7a), 7b) und 7c) geleitet, sind im folgenden nebeneinander angesetzt; die für die Planetenaberration nach dem ersten Versuche resultirende Correction erweist sich schon hinreichend genau, so dass die diesbezüglichen Formeln im zweiten Versuche nicht mehr durchgerechnet wurden. Um Raum zu sparen, sind die nach 7c) berechneten Zahlen unter der Columne des dritten Versuches, durch einen Doppelstrich abgetrennt, angesetzt worden:

	1. Versuch	2. Versuch	3. Versuch
$\log (r_1 + r_{m})_a = x$	0.301 030	0.189 520	0-189 856
$\frac{1}{2}x$	0.150 515	0.094 760	0.094 928
₹ x	0.451 545	0.284 280	0.284 784
$\log\eta$	8.863 920	9.031 143	9 <b>·030</b> 639
$oldsymbol{\eta}$	+ 0.073 100	+ 0.107 434	+ 0.107 310
Tafel VII $\mu$	0.000 097	0.000 210	0.000 209
$V(r, + r_m)_a : \mu$	0.150 418	0.094 550	0.094 719
$\cos \vartheta$	9.835 476	9· <b>779 650</b>	9·779 819
tg 9	0.027 169	0.122 593	0.122 327
$\Gamma \operatorname{tg} \vartheta$	+ 0.229 240	+0.285571	+ 0.285 396
$\Gamma \operatorname{tg} \vartheta - f$ ,	— o·609 230	0·552 899	- o·553 o74
$\Gamma \operatorname{tg} \vartheta - f_{\prime\prime\prime}$	— 0·261 981	- o·205 650	— 0·205 825
$\log \left( \Gamma \lg \vartheta - f \right)$	9 <b>,</b> 784 781	9 <b>n</b> 742 646	9n742 783
$\log \left( \Gamma \operatorname{tg} \vartheta - f_{m} \right)$	9 <b>n</b> 418 270	9 <b>n313129</b>	9 <b>n313</b> 498
$\operatorname{tg} \theta$ ,	0 <sub>n</sub> 072 782	ò <sub>n</sub> 030 647	0 <sub>n</sub> 030 784
$tg heta_{m}$	9 <b>n</b> 662 034	9 <b>n</b> 556 893	9n557 262
$\cos  heta$ ,	9.810 059	9.833 621	9.833 548
$\cos  heta_{\prime\prime\prime}$	9·958 447	9.973 470	9.973 427
r,	9·901 940	9.878 378	9.878 451
·	9.913 940	9.898 917	9·898 9 <b>6</b> 0
Add.	0.295 071	0-290 882	0.290 897
$\log(r_{1}+r_{m})_{e}=y$	0.209 01 1	0·189 799	0.189 857
x-y	+ 0.092 019	— 0·000 279	— o.ooo oo ı

```
\Gamma \operatorname{tg} 9 + \gamma 0.2673
                        \sin \theta_m 9,6205
                                                     9,5304
                                                                                                                                  Nach Anhang II. B. α. 7c)
                    M\sin\theta_m 9,7367
                                                                                  \log (\Gamma \operatorname{tg} \vartheta + \gamma) 9.4270
                                                     9n6466
                         \sin \theta, 9,8828
                                                     9n8643
                                                                               10^x: (\Gamma \operatorname{tg} 9 + \gamma) \text{ o.8740}
                          Add. 0.2341
                                                                                 - \operatorname{tg} \frac{1}{2} \gamma : h \sin \vartheta \, g_n o_{33} 6
                                                     0.2057
                                                                           10^x dx : (\Gamma \operatorname{tg} \vartheta + \gamma) 9_n 9213
                          \sin \gamma = 8.8640
                                                     9.0314
                    2\cos{\frac{1}{2}}\gamma^2 0.3004
                                                                                                 d \log \varrho_i + 0.0901
                                                     0.2998
                         tg 1 y 8.5636
                                                     8.7316
                                                                                                   \log \varrho, 9.5171
                         sin 9 9.8626
                                                     9.9022
                                                                                                       xe, +0.000 042
                       h\sin\theta 9.5300
                                                     9.5696
                                                                                          \log \tau - \varkappa \varrho, 9.315 423
        tg \frac{1}{4} \gamma (10^x : 10^y) 8.6556
                                                                                         \log A + x \varrho, 9.685 100.
                                                     8.7313
tg \frac{1}{2} \gamma, 10^x: h \sin \vartheta 10^y 9·1256
                                                     9.1617
      \sin \theta_n + M \sin \theta_m o_n 1169
                                                     0,0700
               \log(n-1) \quad 9_{n^2425}
                                                     9n2317
                          \log n 9.9166
                                                     9.9188
                 \log(x-y) \quad 8.9639
                                                     6,4456
                          \Delta x = 0.11151 + 0.000336.
```

Da in dem dritten Versuche der Anfangswerth x mit dem Endwerthe y innerhalb der Unsicherheit der logarithmischen Rechnung stimmt, so erscheint der wahre Werth von x ermittelt und man kann die Zahlen des letzten Versuches zur weiteren Rechnung verwenden.

Nach Anhang II. B. a. 8a) wird:

$$\log \varrho$$
, 9.509 829  $\log \varrho_{m}$  9.625 980,

und die der Hauptsache nach für die Planetenaberration verbesserten Zeiten, welche der folgenden Rechnung zu Grunde liegen, sind:

```
t_n = \text{Juni } 25.429\ 277 - 0.001\ 867 = \text{Juni } 25.427\ 410
t_n = 0.002\ 153 = 0.002\ 1.438\ 995 - 0.002\ 439 = \text{Juli } 1.436\ 556.
```

Würde man vermuthen, dass der der Rechnung als Grundlage dienende Werth von M zu wenig genau sei, so könnte man nach den Formeln 34) bis 36, (pag. 299) die Perihelzeit und  $\log q$  ermitteln und mit den erhaltenen Werthen von  $r_i$ ,  $r_m$ ,  $v_m$ ,  $v_m$ ,  $v_m$  nach den Formeln 21) (pag. 289) und 22) (pag. 290) den verbesserten Werth von M, der dort mit (M) bezeichnet ist, ableiten; da aber das vorliegende Beispiel hauptsächlich den Zweck hat, zu zeigen, wie die Rechnung bei einer ersten Bahnbestimmung zu führen ist, um zur Kenntnis genäherter Elemente zu gelangen, so soll dieselbe nicht unterbrochen werden, umsomehr, als auf die Verbesserung des angenommenen Werthes später eingegangen wird.

Nach Anhang II. C. 1) wird gefunden:

$$\cos(\lambda, -L) \cos \beta, \quad 9.935 557$$
  $\cos(\lambda, -L) \cos \beta, \quad 9.445 386$   $\cos(\lambda, -L) \cos \beta, \quad 9.445 386$   $\cos(\lambda, -L) \cos \beta, \quad 9.458 585$ 

$$R_{\rm m}$$
 0.007 241

 Subt.
 9.860 778
 Subt.
 9.855 694

  $r_{\rm m}\cos b_{\rm m}\sin (l_{\rm m}-L_{\rm m})$ 
 8,583 709
 9,999 478
 9,999 401

  $r_{\rm m}\cos b_{\rm m}\cos (l_{\rm m}-L_{\rm m})$ 
 9,862 935
  $r_{\rm m}\sin b_{\rm m}$ 
 9.487 774

 9,990 063
 9,964 574
  $r_{\rm m}\cos b_{\rm m}\cos (l_{\rm m}-L_{\rm m})$ 
 9.863 534

  $l_{\rm m}-L_{\rm m}$ 
 183° 0′ 34″3
  $l_{\rm m}-L_{\rm m}$ 
 183° 0′ 34″3

  $l_{\rm m}$ 
 283 6 17.8
  $l_{\rm m}$ 
 283 6 17.8

  $l_{\rm m}$ 
 9.878 452
  $l_{\rm m}$ 
 9.898 960.

Die Werthe von  $\log r$ , und  $\log r_m$  stimmen mit jenen des letzten Versuches innerhalb der Unsicherheit der logarithmischen Rechnung überein.

Nach Anhang II. C. 2):

Da die heliocentrischen Längen zunehmen, ist tgi positiv.

Nach Anhang II. C. 3a) und 3b):

Die Probe ergibt mit ausschliesslicher Benützung der Zahlen des letzten Versuches:

Da die Differenz beider Resultate nur o"2 beträgt, sind keine Correctionen im Sinne der Formeln 3c) anzunehmen und die Kleinheit des Unterschiedes beider Resultate bestätigt die Richtigkeit der Rechnung.

Nach Anhang II. C. 4):

Nach Anhang II. C. 5):

Die Elemente sind somit:

$$T = 1881$$
 Juni 16.533 125 mittl. Berl. Zt.  
 $\pi = 265^{\circ}$  19' 32"6  
 $\Omega = 270$  58 5.7  
 $i = 63$  27 37.7  
 $\log q = 9.866$  052.

Die Berechnung der Darstellung des mittleren Ortes nach diesen Elementen gestaltet sich wie folgt:

Nach Anhang II. D. 1):

$$t_{n} - T + 11.896.690$$
 $\log (t_{n} - T) = 1.075.426$ 
 $\log M_{n} = 1.276.348$ 
 $v_{n} = 25^{\circ}.28' = 6''.2$ 
 $u_{n} = 19.49.33.1.$ 

Nach Anhang II. D. 2):

Die Darstellung des mittleren Ortes ist eine befriedigende und man könnte sich damit umsomehr begnügen, als gewöhnlich erste Bahnbestimmungen den Zweck verfolgen, genäherte Ephemeriden rasch beizuschaffen. Dieselbe ist jedoch einer Verbesserung fähig; denn berechnet man nach der ersten Formel in Anhang II. D. 3)  $\cot J^o$ , so findet sich:

$$\lambda^{o}_{"}$$
 —  $L_{"}$  352° 30′ 9″9  
 $\sin(\lambda^{o}_{"}$  —  $L_{"}$ ) 9<sub>n</sub>115 540  
 $\tan(\lambda^{o}_{"}$  9.915 716  
 $\cot g J^{o}$  9<sub>n</sub>199 824,

welcher Werth um 49 Einheiten der sechsten Decimale von dem oben (pag. 317) ermittelten Logarithmus von  $\cot J$  abweicht. Es soll nun das vorliegende Beispiel in der Richtung weiter Verwendung finden, dass an demselben die früher entwickelten Methoden, die zu Grunde gelegten Annahmen zu verbessern, erläutert werden.

Zunächst soll jener Werth von *M* ermittelt werden, welchen die Anwendung des Carlini'schen Kunstgriffes gibt. Durch die vorhergehenden Rechnungen wurde gefunden:

 $\begin{array}{ll} \log \cot g J & 9_n 199 873 \\ \log \cot g J^0 & 9_n 199 824 \end{array}$ 

somit ist nach 37) (pag. 300) log  $\cot gJ'$  9<sub>n</sub>199 922,

also, wenn man statt  $\cot gJ$  den hier bestimmten Werth von  $\cot gJ'$  in die Formel für M einführt [Anhang II. B.  $\alpha$  1)]:

so dass der nach dem Carlini'schen Kunstgriff verbesserte Werth von M, der mit (M) bezeichnet ist, um 146 Einheiten der sechsten Decimale gegen den ursprünglichen Werth verkleinert erscheint. Sicherer jedoch und befriedigender wird der Werth von M durch die Anwendung der Formeln 21) (pag. 289) und 22) (pag. 290) bestimmt werden können. Die Rechnung mit Benützung der früher erhaltenen Zahlen ergibt:

```
\sin (v_m - v_n) : \sin (v_n - v_n) \quad 9.980 \ 157
                                                                                  8.7684
                          r_{"}: r_{"} = 0.020508
                                                                                  6<sub>n</sub>3048
                 [r_n r_{n}] : [r, r_n] \quad 0.000665
                                                                      m:[\varrho,]
                                                                                  6,7950
                       L_{1} - L_{11} - 2^{\circ} 51' 50''6
                                                                        Z: N 0.115 525
                  \sin(L_{1}-L_{1}) 8,698 678
                                                                             M 0.116 190
              R, [r_{"}, r_{"}] : [r, r_{"}] \quad 0.007880
                                                                         Subt.
                                                                                  9.999 793
                      L_{"}-L_{"} 2° 52′ 3″4
                                                                      \log (M)
                                                                                  0.115 983.
                \sin(L_{m}-L_{n}) 8.699 216
```

Dieser verbesserte Werth von (M) hätte aber auch im Verlaufe der Rechnung erhalten werden können, wenn man von der pag. 320 eingeschalteten Bemerkung Gebrauch gemacht hätte; es wäre dadurch die Berechnung der Ausdrücke Anhang II. C. 1) II. C. 2), II. C. 3a), 3b), II. D. 1) II. D. 2) erspart worden. (M) weicht von dem ursprünglichen Werthe um 168 Einheiten der sechsten Decimale, und von dem nach Carlini's Verfahren erhaltenen um 22 Einheiten ab; doch verdient der zuletzt ermittelte Werth voraussichtlich den Vorzug und soll deshalb zur weiteren Verbesserung der Elemente Verwendung finden. Man wird demnach mit dem Werthe:

die Rechnung nach Anhang II. B.  $\alpha$ . zu wiederholen haben und hierbei ohne Änderung in der Anordnung wie oben (pag. 317) verfahren, nur wird man bei der Durchführung der Versuche sofort von den bereits erlangten Näherungen Gebrauch machen. Da die Änderungen in  $\log M$  klein sind, so empfiehlt es sich im vorliegenden Falle, die Correction von  $\varrho$ , durch Anwendung der oben [46] und 47) pag. 303] gegebenen Differentialformeln zu bestimmen, wobei  $d \log M = -0.000168$  anzunehmen ist. Die Rechnung nach 46) mit Benützung der vorhandenen Zahlen stellt sich wie folgt:

$h\cos\zeta\cos(H-\lambda_m)\cos\beta_m$	8.33177	$\eta \mu$	9.03085
$h \sin \zeta \sin \beta_{"}$	9.52101	$2\cos\frac{1}{2}\gamma^2$	0.29977
Add.	0.02722	tg ⅓γ	8.73108
$\log \left[ \ldots \right]$	9.54823	$\sin  heta_m$	9n53069
$\log \varrho$ ,	9·50983	$M\sin\theta_{m}$	9 <b>n</b> 64684
$\log s$	9.22070	$\cdot \sin \theta$ ,	9 <b>n</b> 86433
$G - \lambda_{m}$	94° 41′ 55′	' Add.	0.20576
$\cos\left(G-\lambda_{\prime\prime\prime}\right)$	8 <sub>n</sub> 91336	$h \sin \vartheta$	9·56955
$g\coseta_{""}$	8-84364	$(\sin\theta, + M\sin\theta_m) \operatorname{tg} \frac{1}{2} \gamma$	8 <sub>n</sub> 80117
log I	7n75700	Subt.	9-91884
log II	9.05806	log Nenner	9.48839
$\mathbf{Add}.$	0.02119	$\varrho,\sin heta_{\prime\prime\prime}$	9n04052
$\log \left\{ \ldots \right\}$	9 <b>n</b> 07925	$\varrho$ , $\sin \theta_m$ tg $\frac{1}{2} \gamma$	7n77160
Q,: 8	0.28913	Subtr.	9.98887
$m{P}$	9 <b>n</b> 36838	log Zähler	9n3·5725
	$d\varrho$ ,: $dM$	$I = 9_n 86886.$	

Weiter findet sich nach 47) (pag. 303):

M: Mod. 0.47837  $d \log M$  6<sub>n22531</sub>  $Md \log M: Mod.$  6<sub>n70368</sub>  $d\varrho$ , + 0.000 374.

Da die geocentrische und heliocentrische Bewegung des Kometen bedeutend ist, wird der Differentialquotient  $d\varrho$ ,:  $d\log M$  nicht sehr gross gefunden, wiewohl derselbe im Nenner (vergl. 10) pag. 280) ein Glied erster Ordnung enthält; die verbesserte geocentrische Distanz, welche zur Berechnung der neuen Elemente verwendet werden soll, ist sonach:

$$\varrho$$
, = 0.323 466 + 0.000 374 = 0.323 840,

und es findet sich mit dem verbesserten Werthe von  $\log M = 0.115983$ :

$$\log \varrho$$
, 9.510 330  $\log \varrho_m$  9.626 313.

Da sich die Berechnung der Elemente und die Darstellung des mittleren Ortes in derselben Weise, wie dies oben geschehen ist, bewerkstelligen lässt, werden hier nur die Hauptmomente der Rechnung angeführt; es soll aber besonders hervorgehoben werden, dass die in Anwendung gebrachten Zeiten um die mit den Zahlen der ersten Rechnung erhaltenen Werthe der Planetenaberration verbessert sind und für  $t_n$  jener Werth angenommen wurde, welcher dem für die Darstellung des mittleren Ortes gefundenen  $\varrho_n$  entspricht, nämlich  $t_n = \text{Juni } 28.429 \, 841$ ; diese Zahl unterscheidet sich nicht wesentlich von dem früher erhaltenen Näherungswerthe.

Die Darstellung des mittleren Ortes ist in Hinsicht auf die nur sechsstellig geführte Rechnung mehr als hinreichend genau und berechtigt zu dem Schlusse, dass die Beobachtungen und die Rechnung mit keinen wesentlichen Fehlern behaftet sind und die parabolische Hypothese sich innerhalb des beobachteten Bogens als genügend erweist. Die Differenz von zehn Einheiten der sechsten Stelle in den Logarithmen der Grössen  $\cot J^{o}$  und  $\cot J$  erklärt sich hinreichend aus der Unsicherheit der Rechnung; eine Änderung von o"6 in der Länge würde dieselbe sofort verschwinden machen.

Die Berechnung der Elemente des Kometen erscheint somit beendet; um aber die ganze Rechnung einer durchgreifenden Prüfung zu unterwerfen, soll noch aus den erhaltenen Elementen eine genaue Ephemeride berechnet werden, wobei sich Gelegenheit bietet, die Anlage einer solchen Rechnung durch ein ausführliches Beispiel zu erläutern. Um den Gang in den Differenzwerthen der zu erhaltenden Coordinaten, soweit es die Rechnung gestattet, möglichst regelmässig zu gestalten, soll die Ephemeridenrechnung siebenstellig geführt werden; man wird aber nicht erwarten dürfen, dass die Darstellung der Orte adäquat der siebenstelligen Rechnung gefunden werden wird, weil die Verbindung der beobachteten Orte mit den Elementen nur durch eine sechsstellige Rechnung hergestellt erscheint.

Mit  $\varepsilon = 23^{\circ}$  27' 17"07 wurden aus den obigen Elementen nach den Formeln 14) (pag. 18) die Äquatorconstanten ermittelt und mit Rücksicht auf die parabolische Form der Bahn zur Berechnung der rechtwinkligen heliocentrischen Coordinaten die Formeln 16) (pag. 19) gewählt; hierdurch erhielt man:

A'
$$356^{\circ}$$
 25' 50"00 $\log m$  $9.515$  8673B' $243$  25  $18.17$  $\log n$  $9.857$  6287C' $328$  28  $51.95$  $\log p$  $9.827$  1323.

Die nachfolgende Ephemeride enthält alle für die Herstellung derselben nöthigen Zahlen. Die bei der Rechnung auftretenden Sonnencoordinaten, sowie die zur Reduction auf das wahre Äquinoctium erforderlichen Grössen f, g, G, sind dem Berliner Jahrbuch entnommen. Die mit  $\Delta v$  und  $\Delta \log \sec \frac{1}{4}v^2$  bezeichneten Zeilen betreffen die successiven Differenzwerthe der wahren Anomalien und die mit umgekehrten Zeichen genommenen Differenzen von  $\log \cos \frac{1}{4}v^2$ ; diese Zahlenreihe dient dazu, um aus den für den ersten Ort erhaltenen Werthen von  $\Delta' + v$ , B' + v, C' + v,  $\log m$  sec  $\frac{1}{4}v^2$ ,  $\log n$  sec  $\frac{1}{4}v^2$ ,  $\log p$  sec  $\frac{1}{4}v^2$  durch successive Addition die für die übrigen Orte geltenden zu bekommen, so dass die Übereinstimmung der Werthe des letzten Ortes mit dem direct berechneten eine Controle für die Richtigkeit der Zwischenzahlen liefern wird. Die Correctionen, welche schliesslich an die ermittelten Rectascensionen und Declinationen angebracht erscheinen, stellen die Reduction auf den wahren Ort vor und sind nach den einfachen Formeln (vergl. pag. 251):

$$\Delta \alpha = f + g \sin(G + \alpha) \operatorname{tg} \delta$$
  
$$\Delta \delta = g \cos(G + \alpha),$$

berechnet, denn die Fixsternaberration wird, weil man dieselbe bei Vergleich mit den Beobachtungen stets gleichzeitig mit der Planetenaberration durch die Subtraction der Aberrationszeit von der Beobachtungszeit berücksichtigt, bei Ephemeriden niemals in Rechnung gezogen. Die Ephemeride gibt geocentrische Orteweshalb die Beobachtungen vor Vergleich mit denselben um die Parallaxe (vergl. pag. 35) zu corrigiren sind.

0.846 7707 0	0.002 6864 0.054 7728	1.000 4772	1.041 8266	0023 020.1	2016 7111	Jun 30.5	5.1 une	1.204 4184
1.105	1.156 1478	3 5	24.3	1.280 9540	1.315 6855	1.347 8439	1.170 4095	1.405 7934
17028'40"14	19°34′49″52	21039'24"22	42,1	250 43' 20"38	4:	29'39'37"60	31"34'41"61	33,27,37,40
9.989.8	8576 9.987 2577	9.984 3949	9.981 2816	9.977 9310	9-974 3569	9.970 5731	9.966 5936	9-962 4326
+0.	+ 2 8628	+ 3 1133	+ 3 3506	+ 3 5741	+ 3 7838	+ 3 9795	+ 4 1610	
13 54 30	16 0 39.52	18 5 14.22		9 10.38	- 00	Č 'n	0	29°53′27″40
260 53 58		265 4 42-39	267 734-95	269 8 38.55	271 7 47.21	273 4 55-77	274 59 59.78	276 52 55.57
0.180 8801	340 3 41 4/	3	33-11 6-73	334 44 4334	:   5	,   Ş	3 6	ا م
9.526 0097	9.528	9.531 4724	9.534 5857	9-537 9363	9-541 5104	9.545 2942		9.553 4347
-0.080 70	+0.093	+0.105 5567	+0.117 8808	130	+0.142 2906	+0.154 3646	+0.166 3444	+0.178 2255
0-004 40		8	4	9136 666"6	9-000 9155	9-999 2713	0.08	3638 966-6
9-867 77	9.870	9.873 2338	9.876 3471	9.879 6977	9-883 2718	9.887 0556	168.6	1961 568-6
+0.930 91		-0.744 0971 +0.928 5773	-0.751 2779 +0.927 0140	+0.925 1883	-0.764 1653 +0.923 1010	-0.769 8868 +0.920 7529	-0.775 1386 +0.918 1448	+0.915 2776
9n3849	9,315 6793	9m233 7034	9,133 4170	9 <sub>n</sub> 004 3077	8 <sub>n</sub> 822 5774	8,510 9540	7.015 0947	8.529 9285
9.837 2	9.839	9.842 7374	9-845 8507		9-852 7754	9.856 5592	9.860 5387	9.864 6997
-0.166 80 +0.403 89	8956 +0.403 4450	-0.119 2452 +0.402 8802	-0.095 3384 +0.402 2013	-0.071 3689 +0.401 4087	-0.047 3536 +0.400 5028	-0.023 3084 +0.399 4838	+0.000 7510 +0.398 3519	+0.024 8101
	9.586	9.265 9498	9.244 8610		9.201 2215	9-178 5917	9-155 3548	9-131 4506
9.998 0945	866-6	9.999 3463	9.999 7784	9.999 9913	6.699 8917	9.999 3591	9.698	9-996 3387
8-279 4045	8.164 3469	8.005 5837	7.749 3730	7.023 7050	7n550 1917	7 <sub>n</sub> 913 9462		8,246 7226
9.880 0721	9.415	9.454 /590	9.480 9444	9.516 5003	9.547 9562	9.5/5 5904	9-001 0649	9.023 2260
308 72	9.287	9.266 6035	9.245 0826	9.223 3047	9.201 3298	9.179 2326	51.6	9.135 1119
84038'11"82	85 41	860 51' 25"82	88010/11"46	89038'17"35	91016'45"99	93 6' 43"46	95° 9′	
+ 57.	+	_	-	+ 1 11.52	- -	+ 1 20.39	<del>-</del> +	+ 1 30.21
84 39 9 ch 18m 16		86 52 29.63 ch47"29°98	88 11 18-97 5h 52" 45°26	89 39 28.87 54 58" 17" 92	91 18 1.80 6h cm 12°12	93 8 3.85 6 <sup>h</sup> 12 <sup>m</sup> 12 <sup>2</sup> 26	6 20" 42°99	6 <sup>2</sup> 29" 49°06
490 21' 0"	18' 33"27		19,,11,11,09	63 7' 45"59	ر آن	680 7, 2,161	70012'45"22	720 4' 23"64
	3 - 1.24		'	4	7.88	- 3.42	- 4.02	- 4.69
49 20 59	9.2 53 18 32.0	50 55 95	60 tr 15.6	63 7 43.2	65 45 48.9	68 6 59.2	70 12 41.2	72 4 18.9
œ	8 9.511 49	95 625.6	9.548 59	9.568 rg	9.588 03	9.607 87	9.627 52	9
• -	2.	2 488	2m 56"4	3" 4°5	3" 13"I	3, 22, 1	3" 3185	3" 4181
8° 35′	80 34′	80 33'	•	80 31'	80 29	80 28/	80 26	8° 25'
3 13	24 15	95 24	96 42	6 86	99 46	101 35	103 35	105 51
8 <sub>n</sub> 749	6698#8 I	8 <sub>n</sub> 9736	0490*6	9"151"6	9n2295	9n3027	9n3708	9,4363
1.221	•	1.2246	1.2264	1.2281	1.2299	1.2317	1.2334	1.2351
666.6		1866-6	9.9970	9-9956	9-9937	1166-6	6.6877	9-9832
700000 +	1 + 22,"26	0.1862	0.2419 + 20″19	0.2953	0.3400	0.396 <b>2</b> + 41″59	0.4440 + 46"25	+ 51,10
, ,					` ``	\ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \		

Die vorstehenden Zahlen geben also folgende Ephemeride, neben welcher die Differenzwerthe angesetzt sind:

```
1881 12<sup>h</sup> m. Berl. Zt. α
                                              2. Diff.
                                                        3. Diff. 4. Diff.
                                                                                    loge
                                1. Diff..
            5<sup>h</sup> 34<sup>m</sup> 51<sup>s</sup>84
Juni 23
                                                                                 9.4802
                                             + 26889
                     48.25
                                             <del>+</del> 30∙08
       25
                     29.98
                                                                                 9.5296
       26
            5 47
            5 52
                                     52.66
            5
               58
                                    34.20
              12
                                     10.73
Juli
               20
                                      6.07
                     49.06
                                                                                 9.6468
               29
                                 1. Diff.
                                                 2. Diff.
                                                               3. Diff.
                                                                         4. Diff. Aberr. Zt.
Juni 23 + 45°
                   3′ 3″7
                             + 4° 17′ 55″5
      24 + 49 20 59.2
      25 + 53 \quad 18 \quad 32.0 + 3 \quad 57 \quad 32.8
      26 + 56 55 10.5 + 3 36 38.5
      27 + 60 11 15.6 + 3 16
Juli
                            十 1 51 37.7
                  4 18·9
```

Die Beobachtungszeiten der zur Bahnbestimmung benützten Beobachtungen werden wegen der Aberration der Reihe nach um 2<sup>m</sup>41<sup>s</sup>4, 3<sup>m</sup>4<sup>s</sup>0, 3<sup>m</sup>30<sup>s</sup>9 zu vermindern sein. Interpolirt man für die so verbesserten Beobachtungszeiten, nachdem dieselben auf den Berliner Meridian übertragen sind, aus der vorstehenden Ephemeride die Rectascensionen und Declinationen, so erhält man der Reihe nach:

Die Beobachtungen sind vor ihrer Vergleichung mit diesen Zahlen für die Parallaxe zu verbessern. Da die Bedbachtungen im Meridian in der unteren Culmination angestellt wurden, so wird die Berechnung der Parallaxe nach den einfachen Formeln 31) (pag. 36) vorgenommen werden können; man hat nach Ermittlung derselben:

Beob.-Rechng.

Beob. α	Parallaxe	Beob. &	Parallaxe	ďα	dð
5 <sup>h</sup> 42 <sup>m</sup> 29 <sup>s</sup> 01	0500	$+53^{\circ}$ 1' 34"6	+ 25"2	0,00	+ o"3
5 58 11.94	0.00	+ 62 55 35.8	+ 20.2	+ 0.07	I·3
6 20 10.30	0.00	+ 70 4 53.3	+ 16.1	+ 0.04	+ o⋅8.

Die Unterschiede sind kleiner, als sie nach einer nur sechsstellig geführten Elementenrechnung erwartet werden durften und geben daher Zeugnis für die Richtigkeit der gesammten Rechnung.

Man kann die vorstehende Ephemeride auch zur Bildung eines Normalortes (vergl. Band II pag. 371) benützen, doch darf man dann nur Beobachtungen zusammenfassen, welche einander verhältnismässig nahe liegen. Der Grund dieser Beschränkung liegt darin, dass die obige Ephemeride auf Beobachtungen beruht, die nur um je drei Tage von einander abstehen, weshalb die für die Bildung des Normalortes erforderliche Bedingung, dass die Abweichung der Ephemeride von den Beobachtungen der Hauptsache nach linear mit der Zeit fortschreite, für grössere Zeitintervalle möglicherweise nicht erfüllt sein kann. Es soll der Normalort für Juni 28·5 gebildet werden, der in dem weiter unten folgenden dritten Beispiele Verwendung finden wird. Die zur Grundlage dienenden Beobachtungen seien:

```
Ortszeit α δ Aberr. Zt. log φ
1881 Juni 28 Pulkowa (Meridiankreis) 11<sup>h</sup> 29<sup>m</sup> 45<sup>s</sup>8 5<sup>h</sup> 58<sup>m</sup> 11<sup>s</sup>94 + 62° 55′ 35″8 — 3<sup>m</sup> 4<sup>s</sup>0 9·5670
,, ,, (Pass.Inst.u.Vert. Kr.) 11 29 45·8 5 58 11·95 + 62 55 36·3 — 3 4·0 9·5670
,, ,, Madrid (Meridiankreis) 11 29 59·0 5 58 47·70 + 63 11 24·0 — 3 4·7 9·5687
,, ,, Strassburg (Refractor) 14 34 8·0 5 59 24·79 + 63 27 24·0 — 3 5·5 9·5706.
```

Berechnet man zu diesen Beobachtungen die Correctionen für Parallaxe, wobei für die letzte Beobachtung das Formelsystem 30) (pag. 35) zu benützen ist und interpolirt für die um die Aberration corrigirten Berliner Zeiten aus der obigen Ephemeride die polaren Coordinaten, so erhält man:

Para	Parallaxe Berechnete Coo		Coordinaten Beob.		-Rechng.	
inα	in &	α	S	dα	dб	
0500	+ 20"2	5 <sup>h</sup> 58 <sup>m</sup> 11 <sup>s</sup> 87	$+62^{\circ}55'57''3$	+ 0807	— ı″3	
0.00	+ 20.2	5 58 11.87	+ 62 55 57.3	+ o·o8	— o⋅8	
0.00	+ 23.2	5 58 47.05	+ 63 11 48.1	+ o·65	<b>—</b> o∙9	
— 1·69	+ 17.7	5 59 23.14	+ 63 27 43.1	<del></del> 0·04	<b>— 1.4.</b>	

Die oben stehende Ephemeride bedarf daher im Mittel der Correction:

$$d\alpha = + 0^{\delta}19$$
  $d\delta = -1''1$ ,

die man für die Berliner Mitternacht des 28. Juni geltend annehmen darf; die Verbindung dieser Correction mit dem Ephemeridenorte gibt den wahren Ort:

1881 Juni 28.5 
$$\alpha = 89^{\circ} 39' 31''6$$
  
 $\delta = +63 7 42.1$ 

Es sind nun die Formeln, welche bei dem Eintritte des Ausnahmsfalles mit Vortheil in Anwendung gezogen werden können, durch ein ausführliches Beispiel zu erläutern.

Zu diesem Zwecke sollen drei Beobachtungen des Kometen III. 1869 gewählt werden, den seine Wiederkehr im Jahre 1881 als periodisch erkennen liess; dieselben sind:

```
Beobacht. Ort Ortszeit app. α app. δ

1869 Novb. 29 Wien 10<sup>h</sup> 13<sup>m</sup> 39<sup>s</sup> 22<sup>h</sup> 56<sup>m</sup> 57<sup>s</sup>57 + 15° 28′ 20″0

,, Decb. 4 Bonn 9 45 25 23 29 52·32 + 18 23 27·9

,, ,, 9 Krakau 10 44 4 0 6 22·54 + 21 5 33·2.
```

Da vorausgesetzt wird, dass keine Näherungen für die Elemente bekannt seien, so sollen für die Reduction der Beobachtungen die im Anhange aufgeführten Vorschriften befolgt werden, wiewohl man sich bei der thatsächlichen Anwendung manche Übergehungen gestatten darf. Diese die Bahnbestimmung vorbereitenden Rechnungen sollen jedoch nur in den Hauptresultaten mitgetheilt werden, da das vorangehende Beispiel schon Gelegenheit geboten hat, die Anlage der Rechnung zu zeigen. (vergl. pag. 311 ff.) Nimmt man die Längendifferenzen der drei Beobachtungsorte gegen Berlin mit — 11<sup>m</sup> 56<sup>s</sup>8, + 25<sup>m</sup> 11<sup>s</sup>6, — 26<sup>m</sup> 15<sup>s</sup>2 an, reducirt damit die Ortszeiten auf den Berliner Meridian, verwandelt dann die erhaltenen Zeiten in Decimaltheile des Tages (Tafel XIX Band II) und entlehnt dem Berliner Jahrbuche die zugehörigen Sonnencoordinaten und die Reductionsgrössen für die Berechnung der scheinbaren Orte, so findet man folgende Grundlagen der Rechnung:

1869 
$$L$$
  $B$   $\log R$   $f$   $\log g$   $G$   $\log h$   $H$   $\log i$  Novb. 29·417850 247° 44′ 37″0  $+$  0″84 9·993818  $+$  27″46 1·1146 23° 7′ 1·3056 20° 34′ 0·4885 Decb. 4·424035 252 49 31·2  $+$  0·59 9·993502  $+$  28·23 1·1251 22 40 1·3076 15 49 0·3800 ,, 9·429037 257 54 44·8  $-$  0·03 9·993222  $+$  29·01 1·1355 22 9 1·3091 11 6 0·2301.

Nach Anhang I. A. 2) erhält man die Reductionen auf den scheinbaren Ort nebst den kleinen Aberrationsgliedern (vergl. pag. 311, 312) und die daraus resultirenden mittleren Orte wie folgt:

	Red	uct.	kl. Abei	rr. Gld.	mittl. α	mittl. ð
	α	ð	α	S		
I	+ 29"67	+ 21"25	— o"15	+ o"o6	344° 13′ 54″o	+ 15° 27′ 58″7
2	+ 32.47	+ 21.50	- o·11	+ o.o8	352 27 32.4	+ 18 23 6.3
3	+ 35.93	+ 21.24	— o·o5	+ 0.10	I 35 2·2	+ 21 5 11.9.

Die Längen und Breiten der Sonne bedürfen keiner Correction, weil die dem Berliner Jahrbuche entlehnten Coordinaten sich bereits auf das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges beziehen. Mit der mittleren Schiefe ( $\varepsilon = 23^{\circ} \ 27' \ 22''5$ ) wurden die Rectascensionen und Declinationen nach Anhang I. A. 4) in Längen und Breiten verwandelt (vergl. pag. 314)]; es ergab sich:

Zur Berücksichtigung der Parallaxe und zur Elimination der Sonnenbreiten wurde der Übergang auf den locus fictus gemacht [Anhang I. A. 6) und 7)], die Hauptmomente der Rechnung waren (vergl. pag. 315 ff.):

Man hat daher für die weitere Rechnung (vergl. Anhang II. A. 1):

Zuerst ist die Entscheidung zu treffen, welche Methode zur Ermittlung von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  eingeschlagen werden soll. Nach Anhang II. A. 2) findet sich:

 $\cos(W_{\bullet}-W_{o})$  wird beläufig  $\frac{1}{148}$ , es ist daher Olbers' Methode, die hier voraussichtlich nicht einmal eine Annäherung abgeben wird, völlig unanwendbar, weshalb man die Formeln des Anhanges II. B.  $\beta$ . zu benützen haben wird.

Nach Anhang II. B.  $\beta$ . 1) ergibt sich:

```
L_{"} - \Pi 254° 7′ 36″8
                                                                          τ' 9·236 015
              \sin (L_n - \Pi) \quad 9_n 983 \quad 116
                                                                      τ': τ"' 9.999 897
           R_n \sin (L_n - \Pi) = 9_n 976 625
                                                                      Z: N 9.969833
                                                                      log M 9.969 730
                        \sin \beta, 9.542 686
                                                                         τ'τ" 8.773 111
                \sin(\lambda, -\Pi) \quad 9_n 081474
                        \cos \beta, 9.971 815
                                                    R_{"}\sin(L_{"}-\Pi):N o<sub>n</sub>780 206
                                                                       \log F 9,553 317
                            Z_1 \quad 9.053289
                            Z_2 8.526 144
                                                                       Add.
                                                                               0.300 729
                        Add. 0.112 963
                                                                  R_{\bullet} + R_{m} 0.294 558
                            Z 9.166 252
                                                               (R_1 + R_{m})^3 0.883 674
                                         C + 0.046735.
Anhang II. B. β. 2):
                     \lambda, — L, 104° 1′ 35″1
                                                        \lambda_m - L_m 112° 13′ 41″8
               \cos(\lambda, -L) 9<sub>n</sub>384 478
                                                   \cos(\lambda_m - L_m) - 9_n 577 833
                                                             \cos \beta_{m} = 9.976 575
                        \cos \beta, 9.971 815
               \sin(\lambda, -L) 9.986 854
                                                   \sin(\lambda_{m} - L_{m}) = 9.966463
                \sin \psi, \cos P, 9.958669
                                                   \sin \psi_{m} \cos P_{m} = 9.943 \text{ o}_{38}
                                9.970 172
                                                                      9.972 898
                \sin \psi, \sin P, 9.542 686
                                                    \sin \psi_{m} \sin P_{m} 9.504 854
                       \sin \psi,
                                9.988 497
                                                            \sin \psi_{m} 9.970 140
                       \cos \psi, 9,356 293
                                                            \cos \psi_m = 9_n 554 408.
Anhang II. B. \beta. 3):
                       L_{m}-L_{r} 10° 10′ 10″6
                                                     g\cos(G-L) 8,226 116
                 \sin(L_m - L_s) 9.246 899
                                                                          9.997 974
                              R,,, 9.993 228
                                                     g \sin (G - L) 9.240 127
                 \cos(L_m - L) 9.993 123
                                                                         95° 31′ 49″6
                                                              G-L,
             R_{m}\cos(L_{m}-L_{s}) 9.986 351
                                                                     G 343 16 34·4
                              R, 9.993 829
                                                                 \log g = 9.242 \text{ 153}.
                           Subt. 8.239 765
Anhang II. B. \beta. 4) und 5):
                         \lambda_{m} - \lambda_{r} = 18^{\circ} 22' 17''3
                                                              H - \lambda_{m}
                                                                          91° 6′ 17″8
                    \sin(\lambda_m - \lambda_s) 9.498 554
                                                                    · H 101 14 55.0
                   \cos(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \quad 9.977 \quad 281
                                                                  \log h = 9.476737
             \cos \beta, \cos (\lambda_{m} - \lambda_{i}) 9.949 096
                                                                   sin ζ
                                                                          9n227718
                                                                   cos ζ 9·993 713
                        M\cos\beta_{m} 9.946 305
                            Subt.
                                   7.809 333
                        M\sin\beta_{m} 9.474584
                            \sin \beta, 9.542 686
                                                             (G-H) 242° 1′ 39″4
                            Subt.
                                                         \cos(G-H) \quad 9_n671 \ 215
                                    9.229 871
           h\cos\zeta\sin\left(H-\lambda_{m}\right) 9.470 369
                                                         \sin (G - H)
                                                                           9n946 046
                                                            \sin\varphi\cos Q \quad 9_n939 \ 759
```

9.999 919

$$h \cos \zeta \cos (H - \lambda_m)$$
 7,755 638 9,991 972
 $h \sin \zeta$  8,704 455  $\sin \varphi \sin Q$  9,227 718
9.993 713  $\sin \varphi$  9.947 787
 $h \cos \zeta$  9.470 450  $\cos \varphi$  9,664 928.

Anhang II. B. β. 6):
$$\cos \zeta \cos (H - \lambda_m)$$
 8,278 901  $g : h$  9.765 416
$$\nu_1 \quad 8_n 255 476 \qquad \gamma_1 \quad -0.269 367$$

$$\nu_2 \quad 8_n 732 572 \qquad \log \gamma_2 \quad 9.380 780$$
Add. 0.124 945  $\log A \quad 9.189 940$ 

$$\log \nu \quad 8_n 857 517 \qquad \log A^2 \quad 8.379 880$$

$$G - \lambda_m \quad 333^\circ 7' 57'' 2 \qquad \log \Phi \quad 1_n072 812$$

$$\cos (G - \lambda_m) \quad 9.950 391 \qquad \nu^2 \quad 7.715 034$$

$$\cos \beta_m \cos (G - \lambda_m) \quad 9.926 966 \qquad 1 - \nu^2 \quad 9.997 741$$

$$\nu \cos \varphi \quad 8.522 445 \qquad \log \Psi \quad 0.545 049$$
Subt. 9.982 543  $f, \quad 0.223 935$ 

$$\xi : 2g \quad 9_n 909 509 \qquad f_m \quad -0.352 887$$

$$2g \quad 9.543 183 \qquad \log B, \quad 9.982 326$$

$$\log \xi \quad 9_n 452 692 \qquad \log B_m \quad 9.963 368.$$

Die Resultate der Versuche, unten neben einander gestellt, zeigen, dass der dritte Versuch innerhalb der Unsicherheit der Rechnung den zu Grunde gelegten Zahlen genügt. Es sind hierbei zur Berechnung des Einflusses der Planetenaberration die Formeln Anhang II. B.  $\beta$ . 7c) benützt worden; da aber die aus den betreffenden Zahlen resultirende Correction schon nach dem ersten Versuche eine hinreichende Annäherung ergab, so wurde eine weitere Verbesserung nicht mehr angebracht; für den ersten Versuch wurde:

$$R_{r} + R_{rr} = (r_{r} + r_{rr})_{a}$$

angenommen, wodurch m = 0 wird.

Anhang II, B. $\beta$ . 7a):			
<i>3 , ,</i>	1. Versuch	2. Versuch	3. Versuch
$\log \langle r, +r_{m} \rangle_{a} = x$	0.294 558	0.353 268	0.353 857
$\frac{1}{2}x$	0.147 279	0.176 634	0.176 928
$\frac{3}{2}x$	0.441 837	0.529 902	0.530 785
$\log \eta$	9.095 259	9.007 196	9.006 313
TO CALVIET ( )	+ 0.124 526	+ 0.101 671	+ 0.101 464
Tafel VII $\left\{ egin{array}{l} \eta \\ \mu \end{array}  ight.$	0.000 282	0.000 188	0.000 187
$ au''\mu$	9.537 378	9.537 286	9.537 285
8	9.390 099	9·360 652	9.360 357
3 <i>x</i>		1.059 804	1.061 571
$F: (r, +r_m)^3$	1	o·o31 154	— 0·031 027
m		+ o·o15 581	+ 0.015 708
$\log m$		8.192 595	8.196 121

$m\Psi$		8 <sub>n</sub> 737 644	8 <sub>n</sub> 741 170
$\iota + m\Psi$		9.975 589	9.975 385
$m\Phi$		9 <b>n26</b> 5 407	9 <sub>n</sub> 268 933
χ		9 <b>n</b> 240 996	9 <b>n244</b> 318
$\tau + \chi$		9.916 886	9.916 182
$V_1 + \chi$		9.958 443	9.958 091
A:s	9.799 841	9.829 288	9.829 583
$\cos \vartheta$	9.799 841	9,787 731	9.787 674
$\sin \vartheta$	9•889 865	9.897 510	9.897 544
s:h	9.913 362	9·883 <b>915</b>	9.883 620
$s\sin\vartheta:h$	+ o·635 663	+ 0.604 540	+ 0.604 177
$m\gamma_2$	O	+ 0.003 744	+ o·∞3 775
ę,	+ 0.366 296	+ 0.338 917	+ o·338 585
log ę,	9.563 832	9.530 093	9.529 667
$M_{Q}$ ,	+ 0.341 635	+ 0.316 099	+ 0.315 789
Q <sub>m</sub>	+ o·341 635	+ 0.331 680	+ 0.331 497
ę, — <i>f</i> ,	9.771 022	9.750 394	9.750 138
<i>Q</i> ,,,— <i>f</i> ,,,	9.841 686	9.835 416	9.835 300
tang $\theta$ ,	9·788 <b>6</b> 96	9·768 068	9.767 812
tang $\theta_m$	9.878 318	9.872 048	9.871 932
$\cos \theta$ ,	9.930 389	9.935 854	9.935 920
$\cos heta_{\prime\prime\prime}$	9.901 912	9.904 170	9.904 212
r,	0.051 937	0.046 472	0.046 406
<b>r</b> <sub>m</sub>	o·061 456	0.059 198	0.059 156
Add.	0.296 297	0.294 713	0.294_701
$\log (r_1 + r_{m})_e = y$	0.357 753	0.353 911	0.353 857
x-y	— o∙o63 195	<b>— 0.000 643</b>	O

## **Anhang II. B. β. 7b**):

Anhang II. B. β. 7c)

zum	1. Versuch	zum 2. Versuch	zum 1.	. Versuch
$\sin\gamma$	9.0955	9.0074	$\log 10^x$	0-2946
$2\cos\frac{1}{2}\gamma^2$	0.2993	0.2999	log Compl. Mod.	0.3622
tang 🛔 $\gamma$	8.7962	8.7075	(x - y) : n	8 <sub>n</sub> 7687
2 m ¥		9 <b>n</b> 0387	$d arrho_{\prime} \colon  oldsymbol{Q}$	9n4255
$I + 2m\Psi$		9.9497	$\log d\varrho$ ,	8 <sub>n</sub> 4791
$\xi(1 + 2m\Psi)$	9n4527	9n4024	$d\varrho_{,}$	<b>—</b> 0∙0301
2 8 sin 9	9.5810	9.5592	$\log d\varrho_{m}^{(1)}$	— o·o281
I	9 <b>n</b> 8717	9 <b>n</b> 8432	$darrho_{m}^{(2)}$	'+ o·o152
ν	8 <sub>n</sub> 8575	8 <sub>n</sub> 8575	$d\varrho_{\prime\prime\prime}$	— o·o129
Add.	0.0401	0.0427	$d\varrho$ , — $d\varrho$ <sub>m</sub>	- 0·0172
$\log [\ldots]$	9 <b>,</b> 9118	9 <b>n</b> 8859	<b>ℓ</b> , −− <b>ℓ</b> ,,,	+ 0.0247
$(r_1 + r_{111})^2 a (r_1 + r_{111})^2 e$	1 · 3046	1.4144	$\log Z$	7.875

Würde man vermuthen, dass die der Rechnung zu Grunde liegenden Näherungen zu wenig genau sind, so könnte man gleich hier die Perihelzeit und  $\log q$  nach den Formeln 33), 34), 35) und 36) (pag. 299) ermitteln, mit den so erhaltenen Werthen von r,  $r_m$ ,  $r_m$ , v,  $v_n$  und  $v_m$  nach den Formeln 23) (pag. 299) unter Benützung der eben gefundenen Näherung für  $\varrho$ , den Werth (M) berechnen und mit diesem ganz den bei Olbers' Methode zu benützenden Formeln (Anhang II. B.  $\alpha$ ) gemäss die weitere Annäherung zu erreichen suchen; da aber das vorliegende Beispiel hauptsächlich den Zweck verfolgt, zu zeigen, wie man die Rechnung bei einer ersten Bahnbestimmung zu führen hat, um zur Kenntnis der genäherten Elemente zu gelangen, und da auf die in diesem Falle sehr geringfügige Verbesserung der ersten Näherung später ohnedies näher eingegangen wird, so soll dasselbe nicht unterbrochen werden.

Aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  können nun die Elemente nach den Formeln II. C. des Anhanges bestimmt werden; da sich diese Rechnung in ganz derselben Weise gestaltet, wie in dem ersten Beispiele, so genügt an dieser Stelle die Mittheilung der Hauptzahlen:

## Anhang II. C. 1):

log ę,	9·529 667	$\log \varrho_{"}$	9.520 480
l,	51° 35′ 30″0	l"	63° 9′ 9″8
$\log \operatorname{tg} b$ ,	9.028 408	$\log  \log  b_m$	8.968 043
$\log r$ ,	0.046 406	$\log r_m$	0.059 158.

Man findet hier  $\log r_m$  um zwei Einheiten der sechsten Decimale grösser, als im letzten Versuche; dieser Unterschied erklärt sich ausschliesslich aus der Unsicherheit der logarithmischen Rechnung, weshalb für die folgenden Rechnungen durchwegs das arithmetische Mittel beider Werthe, nämlich:

$$\log r_{m} = 0.059 \ 157,$$

angenommen wurde.

Anhang II. C. 2): 
$$\Omega = 292^{\circ} \, 56' \, 42'' \circ$$
  $i = 6^{\circ} \, 56' \, 9'' 6.$   
,, ,, C. 3a) u. 3b):  $u_{r} = 118^{\circ} \, 28' \, 11'' 8$   $u_{rr} = 130^{\circ} \, 0' \, 1'' 2$   
Probe:  $(u_{rr} - u_{r}) = 11^{\circ} \, 31' \, 49'' 2.$   
,, ,, C. 4):  $v_{r} = 10^{\circ} \, 49' \, 28'' 6$   $v_{rr} = 22^{\circ} \, 21' \, 18'' \circ$   
 $\omega = 107^{\circ} \, 38' \, 43'' 2$   $\pi = 40^{\circ} \, 35' \, 25'' 2$   
 $\log q = 0.042 \, 524.$   
,, ,, C. 5):  $T_{(1)} = 20.36752$   $T_{(3)} = 20.36742$   
 $T = \text{Nov. } 20.367 \, 470;$ 

die Elemente, übersichtlich zusammengestellt, sind daher:

$$T = 1869$$
 Nov.  $20.367$  470 mittl. Berliner Zeit
$$\pi = 40^{\circ} 35' 25''^{2}$$

$$\Omega = 292^{\circ} 56' 42''^{\circ}$$

$$i = 6^{\circ} 56' 9''^{\circ}$$
Mittl. Aequinoct.
$$1869.0$$

$$\log q = 0.042 524;$$

die Hauptzahlen für die Darstellung des mittleren Ortes nach Anhang II. D. findet man:

$$t_{n} - T = + 14.054 631$$

$$v_{n} = 16^{\circ}40'31''1$$

$$\cdot \log r_{n} = 0.051 753$$

$$\lambda_{n}^{\circ} = 0^{\circ}41' 13''3$$

$$\beta_{n}^{\circ} = 19^{\circ}48' 3''8$$

$$d\lambda_{n} \cos \beta = + 3''9$$

$$d\beta_{n} = + 34.1$$

$$\lambda_{n}^{\circ} - \Pi = 1^{\circ}59' 9''9$$

$$\sin (\lambda_{n}^{\circ} - \Pi) = 8.539 788$$

$$\tan \beta_{n}^{\circ} = 9.556 354$$

$$\cot J^{\circ} = 8.983 434.$$

Diese Darstellung ist keine genügende, doch trifft die Methode deshalb kein Vorwurf, denn der für  $\cot J^{\circ}$  gefundene Werth stimmt mit dem der Rechnung zu Grunde gelegten innerhalb der Unsicherheit der Rechnung; man hätte nur  $\lambda_n^{\circ}$  um  $o^n$ 4 zu vermehren, damit der berechnete Ort völlig in dem gewählten grössten Kreise liege, und es hat die Methode also, da die Differenz von  $o^n$ 4 in der Länge sich durch eine sechsstellige Rechnung nicht verbürgen lässt, in der ersten Annäherung auf die strengen Werthe geführt; weitere Annäherungen würden keine bessere Darstellung erzielen lassen. Da der Komet der Aussage der Beobachter nach ausserordentlich schwierig zu beobachten war, so könnte die grössere Abweichung immerhin den Beobachtungsfehlern zugeschrieben werden, doch hat gewiss auch die schon früher erwähnte Thatsache, dass der Komet eine sehr kurze Umlaufszeit hat, einen Beitrag zu dieser grossen Differenz geliefert.

Wiewohl nach den gemachten Bemerkungen durch eine Verbesserung der Näherungsannahmen in der Darstellung des mittleren Ortes nichts wesentliches gewonnen werden kann, sollen zur Erläuterung der diesbezüglichen Methode die Werthe für die zweite Annäherung aufgesucht werden. Die hierzu nöthige Berechnung der Formeln 23) (pag. 290) gestaltet sich überaus einfach, da ein grosser Theil der in denselben auftretenden Grössen und Coëfficienten durch die vorangehenden Rechnungen bekannt ist; die mit Benützung der bereits ermittelten Zahlen vollständig durchgeführte Rechnung stellt sich wie folgt:

mit diesem Werthe von  $\log (M)$  wird die Rechnung in derselben Weise, wie bei der Olbers'schen Methode fortgesetzt, so dass es wohl nicht nöthig erscheint, ihren Gang hier besonders anzuführen. Bildet man das Verhältnis  $\varrho_m$ :  $\varrho$ ,, wie dies die Zahlen des letzten Versuches (vergl. pag. 334) ergeben, so findet man für dasselbe den Logarithmus:

 $\log \frac{\varrho_{m}}{\varrho_{m}} = 9.990 813;$ 

dieser Werth stellt gewissermassen denjenigen Logarithmus von (M) dar, welcher der ersten Bahnbestimmung zu Grunde gelegt war, und weicht von dem eben erhaltenen strengen Werthe nur um 11 Einheiten der sechsten Decimale ab, liegt also hinsichtlich der Unsicherheit, mit welcher  $m:\varrho$ , erhalten werden kann, völlig innerhalb der Genauigkeitsgrenzen einer sechstelligen Rechnung, so dass in der That, wie dies schon oben (pag. 336) bemerkt wurde, durch Einführung des verbesserten Werthes von (M) eine bessere Darstellung des mittleren Ortes nicht erreicht werden wird.

Um nun an einem dritten und letzten Beispiele für die Bestimmung parabolischer Elemente jenes Verfahren zu erläutern, welches eingeschlagen werden kann, wenn bereits Näherungen für die zu suchenden Elemente vorliegen, sollen zwei Beobachtungen des Kometen III. 1881 in Verbindung mit dem oben 19ag. 329) ge-

Digitized by Google

bildeten Normalorte herangezogen, und die oben (pag. 325) ermittelten Elemente hierbei als Näherungswerthe benützt werden. Die beiden Beobachtungen, welche von dem Normalorte der Zeit nach nahezu gleich weit abstehen und die Zwischenzeit von 61 Tagen umfassen, seien:

Beobachtungsort Ortszeit app. α app. δ log φ Aberrst
1881 Mai 28 Cordoba 6<sup>h</sup> 52<sup>m</sup> 5<sup>s</sup>7 5<sup>h</sup> 1<sup>m</sup> 35<sup>s</sup>90 — 31° 59′ 4″3 9.8048 — 5<sup>m</sup>18<sup>s</sup>1
,, Juli 28 Marseille 10 39 5.0 12 39 22.53 + 80 57 39″0 9.9818 — 7 58·2.

Neben diesen Beobachtungen sind die aus den genäherten Elementen abgeleiteten geocentrischen Distanzen und die daraus resultirenden Aberrationszeiten angesetzt; die Vorbereitung dieser Beobachtungen zur Bahnbestimmung kann daher nach den Vorschriften des Anhanges I. B. durchgeführt werden. Cordoba liegt 5<sup>h</sup> 10<sup>m</sup> 20<sup>f</sup>0 und Marseille 32<sup>m</sup> 0<sup>f</sup>3 westlich von Berlin; mit Rücksickt auf die Aberrationszeiten werden daher, da der mittlere Sonnenort sich schon auf Juni 28·5 Berliner Zeit bezieht, und der Bildung nach die Aberrationscorretion enthält, die drei Beobachtungszeiten und die für dieselben dem Berliner Jahrbuche zu entlehnenden Sonnencoordinaten und Reductionscoëfficienten sein:

Die beiden äusseren Beobachtungen sind nach Anhang I. B. 3) von der Parallaxe zu befreien; die Rechnung stellt sich mit Benützung der Tafel III wie folgt

```
Cordoba
                                                        Marseille
                                                                                              Cordoba Marseille
                                       6h 52m 587
                                                        10h 39m 5to
                                                                                               83°2'5
                                                                                                          9702'3
                           Ortszeit
                                                                                    7 - 8 115 1.6
                         Accelerat.
                                      十 1 7.7
                                                          + 1 45.0
Sternzeit im B. Mittag + Red.
                                        4 25 21.6
                                                         8 25 5.9
                                                                                    A:\varrho
                                                                                               9.8974
                 Orts-Sternzeit 0 11 18 35.0
                                                                         \sin (\theta - \alpha) \sec \delta
                                                                                              0.0703
                                                        19 5 55.9
                                                                                                          0.8009
                                     { 6 16 59·1 94° 14′8
                                                         6 26 33.4
                                                                              Parall. in \alpha
                                                                                             + o*93
                                                                                                         + 2883
                                                           96° 38′ 3
                                                                               \sin(\gamma - \delta)
                                                                                              9.9572
                                                            9.1962
                                   cos & 9.9285
                                                                                      sin y
                                                                                               9.9968
                                                                                                          9.9967
                           \sin (\theta - \alpha)
                                                                      \sin (\gamma - \delta) \csc \gamma
                                          9.9988
                                                            9.9971
                                                                                               9.9604
                                                                                                          9.4457
                            \cos(\theta - \alpha) = 8_n 8696
                                                           9,0629
                                                                                    D: \varrho
                                                                                              on8566
                                                                                                          0.7991
                                tang qo' 9,,7831
                                                                              Parall, in &
                                                                                               — 6"6
                                                                                                          + 1"8.
                                                            9.9714
```

Bringt man diese Correctionen an die beobachteten Werthe an, so erhält man, da die Aberration bereits vollständig berücksichtigt ist, sofort wahre Orte d. h. die Coordinaten erscheinen auf das wahre Äquinoctium bezogen, auf welches sich übrigens seiner Bildung nach auch der Normalort bezieht; berechnet man mit Hilfe der oben mitgetheilten Reductionscoëfficienten f, g und G nach Anhang I. B. 4) die mittleren Coordinaten und setzt die Hauptzahlen der Rechnung neben einander hier an, so findet sich:

wahre  $\alpha$ . wahre  $\delta$ .  $f+g\sin(G+\alpha) \log \delta$ .  $g\cos(G+\alpha)$ . mittl.  $\alpha$ . mittl.  $\delta$ .

1 75° 24′ 12″4 — 31° 59′ 10″9 + 24″4 + 1″6 75° 23′ 48″0 — 31° 59′ 12″5

2 89 39 31.6 + 63 7 42.1 + 71.5 — 2.4 89 38 20.1 + 63 7 44.5

3 189 51 20.4 + 80 57 40.8 + 8.1 — 18.0 189 51 12.3 + 80 57 58.8.

Diese mittleren äquatorealen Coordinaten sind mit der mittleren Schiefe der Ekliptik für 1881-0 ( $\varepsilon = 23^{\circ} \ 27' \ 17''1$ ) nach den Formeln des Anhanges I. B. 6) in ekliptikale umzusetzen (über die Anordnung der Rechnung vergl. pag. 15 und pag. 314) und man erhält:

$$\lambda$$
  $\beta'$   
1 68° 28′ 20″3 — 54° 21′ 17″3  
2 89 47 16·7 + 39 40 28·6  
3 112 46 35·1 + 66 26 49·1.

Um nun auch die Sonnenbreiten zu eliminiren, hat man sich der Formel des Anhanges I. B. 7) zu bedienen und findet demnach:

1. 2. 3. 
$$\cos \beta'$$
 9.7655 9.8863 9.6016  $-B$  9.7924 0.0334 0.0294 1:  $\varrho$  0.1953 0.4318 0.0182  $d\beta'$  + 0"6 + 2"2 + 0"4.

Es liegen also [vergl. Anhang II. A. 1)] der Bahnbestimmung folgende Zahlen zu Grunde:

Bei der grossen heliocentrischen Bewegung von mehr als 100° würde die Anwendung der bei ersten Bahnbestimmungen als zulässig erkannten Näherungen kaum eine hinreichende Convergenz der Hypothesen darbieten, weshalb man die Formeln 23) (pag. 290) zur Bestimmung des Werthes von (M) benützen wird. J und II sollen nach den Formeln 12b) (pag. 285) und 12c) (pag. 286) ermittelt werden, weil wegen der Grösse der geocentrischen Bewegung die Näherungsformeln 12a) (pag. 285) kaum eine genügende Annäherung geben würden.

Die oben berechnete Ephemeride ergibt für Juni 28.5 sofort:

$$d\alpha = + 372^{8}72 = + 5590''8$$
  
 $d\delta = + 10022''8$ ;

die Rechnung stellt sich wie folgt:

+ 10023"	$deta_1$	7·3994	$\coseta\sin\eta$	7.7995	$\cos \alpha$
— 8"	$d\beta_2$	9.8863	$\cos oldsymbol{eta}$	9.5999	$\sin arepsilon$
+ 10015"	$doldsymbol{eta}$	9· <b>8863</b>	$\coseta\cos\eta$	0.0000	$\sin lpha$
+ 33"	$(d\lambda\cosoldsymbol{eta})_1$	7.5131	$\sin\eta$	9.9504	$\sin\delta$
+ 2527"	$(d\lambda\cos\beta)_2$	0.0000	$\cos\eta$	9.9625	cos ε
2560"	$d\lambda\coseta$	3.7475	da	9.6551	$\cos \delta$
3.4082	$\log d\lambda \cos \beta$			9.6176	$\log I$
3.5219	$_{.}d\lambda$	3.4026	$d\alpha\cos\delta$	9.5503	log II
4.0006.	$doldsymbol{eta}$	4.0010	dδ	0.2687	Add.
43 *					

Man hat daher für  $\operatorname{tg} J\cos(\lambda_n - II)$  [vergl. 12a) pag. 285] anzunehmen: 9n521300, wobei die fehlenden Decimalen durch Nullen ersetzt sind; dieser Relation braucht, wie es in der Natur der Sache liegt, nur näherungsweise genügt zu werden, während die andere Relation zur Bestimmung von J und II:

$$tg J \sin(\lambda_n - \Pi) = tg \beta_n,$$

in voller Schärfe in Rechnung gezogen werden muss; letztere Relation enthält nämlich die Bedingung, dass der grösste Kreis durch die mittlere Beobachtung hindurch gelegt erscheine, während die erstere die Lage desselben bezeichnet, welche Lage an sich willkürlich, hier aber so bestimmt ist, dass den Beobachtungsfehlern der möglichst geringe Einfluss eingeräumt wird.

Die Berechnung von (M) nach den Formeln 23) (pag. 290) erfordert die Kenntnis der drei Radienvectoren und wahren Anomalien, so wie der Werthe von  $\Pi$  und  $\cot J$ , wofür man mit Hilfe der oben (pag. 325) ermittelten Elemente des Kometen erhält:

für die Berechnung von  $\Pi$  und  $\cot gJ$  hat man:

$$tg \beta_{"} = tg J \sin(\lambda_{"} - \Pi) = 9.918 808$$

$$9.967 711$$

$$-\frac{d\lambda}{d\beta} = tg J \cos(\lambda_{"} - \Pi) = 9_{n}521 300$$

$$\lambda_{"} - \Pi = 111^{0} 49' 15''9$$

$$\log \cot g J = 0.048 903$$

$$- \Pi = 22^{0} 1' 59''2;$$

nimmt man noch  $\log [\varrho] = 9.804780$  an, welcher Werth aus den oben (pag. 325) ermittelten Elementen resultirt, so stellt sich dann die Rechnung von (M) nach 23) (pag. 290) wie folgt:

$$\lambda_{n}$$
 $\Pi$ 
 90° 30′ 19″5
  $\sin (v_{n} - v_{n})$ 
 9.976 450

  $\lambda_{nn}$ 
 $\Pi$ 
 134 48 34·3
  $\sin (v_{nn} - v_{n})$ :  $\sin (v_{nn} - v_{n})$ 
 9.887 002

  $L_{n}$ 
 $\Pi$ 
 89 42 35·9
  $r_{nn}$ :  $r_{n}$ 
 0.121 557

  $L_{nn}$ 
 $\Pi$ 
 119 19 34·6
  $\sin (v_{nn} - v_{n})$ :  $\sin (v_{nn} - v_{n})$ 
 0.020 698

  $L_{nn}$ 
 $\Pi$ 
 147 54 49·4
  $r_{nn}$ :  $r_{n}$ 
 0.150 397

  $\sin (L_{n} - \Pi)$ 
 9.9999 994
  $R_{n} \sin (L_{n} - \Pi)$ 
 0.006 011

  $\sin (L_{n} - \Pi)$ 
 9.940 439
  $[r_{n}r_{n}]$ :  $[r_{n}r_{n}]$ 
 0.008 559

  $\sin (L_{nn} - \Pi)$ 
 9.725 255
  $I$ 
 $I$ 
 1.034 117

  $III = R_{nn} \sin (L_{nn} - \Pi)$ 
 9.731 789
  $R_{nn} \sin (L_{nn} - \Pi)$ 
 9.9947 649

Mit diesem Werthe von log (M) ist die Rechnung ganz nach den für die Olbers'sche Methode gegebenen Vorschriften durchzuführen; da für dieselbe aber bereits oben (pag. 317 ff.) ein ausführliches Beispiel gegeben wurde, so beschränke ich mich hier auf die Mittheilung der Hauptmomente der Rechnung; man wird finden:

$\boldsymbol{G}$	186° 43′ 3″0	$in \varphi$	9.991 343
$\log g$	9·994 <b>26</b> 8	$\cos \varphi$	9.295 970
$oldsymbol{H}$	178° 29′ 42″1	$\sin \psi$ ,	9.909 919
$\log h$	0.349 410	$\cos\psi$ ,	9.765 453
$\sin \zeta$	9.991 159	$\sin \psi_{\prime\prime\prime}$	9.964 334
$\cos\zeta$	9.300 457	$\cos\psi_{m}$	9.590 161.

Die für die Auflösung der Gleichungen durch Versuche nöthigen Hilfsgrössen sind:

$\log \tau$	0.321 673	$\log B_{\prime\prime\prime}$	9.793 845
$\log \Gamma$	9-636 201	$\log C_m$	9·970 868
$\log A$	9·663 938	f,	十0.503 577
$\log B$ ,	9.915 936	f,,,	十0.175 565.

Für x wird man im ersten Versuche jenen Werth nehmen, welcher aus den genäherten Elementen für  $\log (r_1 + r_m)$  folgt, hier also x = 0.282 705 und dann y = 0.282 698 finden; die Differenz von 7 Einheiten der sechsten Decimale wird mit Hilfe der bekannten Differentialformel zur Bestimmung des wahren Werthes von x verwerthet werden können; es findet sich  $\log n = 0.0953$  und hiermit der wahre Werth  $\log x = 0.282$  699, aus welchem sich weiter ergibt:

$$\log r$$
, = 9.916 645  
 $\log r_m$  = 0.038 215  
 $\log \varrho$ , = 9.804 786  
 $\log \varrho_m$  = 9.981 809.

Aus den beiden letzten Werthen können die Elemente abgeleitet werden.

Bei diesen Versuchen nähert man sich der Grenze der  $\mu$  Tafel; würde dieselbe überschritten werden, so könnte man sich des auf pag. 297 und 298 auseinandergesetzten Verfahrens, welches die Euler'sche Gleichung in ihrer ursprünglichen Form in Verwendung zieht, bedienen; die Auflösung nach dieser Methode soll hier ausführlich erläutert werden. Man wird den ersten Versuch auf den Werth  $\varrho$ ,  $= [\varrho]$  aufbauen und erhalten:

$$[\varrho_{r}] + 0.637 940 \qquad \log r, \quad 9.916 644$$

$$[\varrho_{r}] - R, \cos \psi, \quad + 0.047 100 \qquad \log r_{m} \quad 0.038 213$$

$$\log ([\varrho_{r}] - R, \cos \psi_{r}) \qquad 8.673 021 \qquad Add. \quad 0.244 485$$

$$tg \theta, \qquad 8.757 085 \qquad r_{r} + r_{m} \quad 0.282 698$$

$$\cos \theta, \qquad 9.999 292 \qquad 8 \quad 0.194 723$$

$$(M) [\varrho_{r}] + 0.958 966 \qquad Add. \quad 0.259 266$$

$$(M) [\varrho_{r}] - R_{m} \cos \psi_{m} \qquad 9.751 185 \qquad Subt. \quad 9.351 306$$

$$tang \theta_{m} \qquad 9.780 317 \qquad r_{r} + r_{m} + s \quad 0.541 964$$

$$\cos \theta_{m} \qquad 9.932 655 \qquad \sqrt{r_{r} + r_{m} + s} \quad 0.270 982$$

$$[\varrho_{r}] - \frac{g}{h} \sin \varphi \qquad + 0.550 677 \qquad r_{r} + r_{m} - s \quad 9.546 029$$

$$\log ([\varrho_{r}] - \frac{g}{h} \sin \varphi) \qquad 9.740 897 \qquad \sqrt{r_{r} + r_{m} - s} \quad 9.773 014$$

$$tang \vartheta \qquad 0.104 696 \qquad \log I \quad 0.812 946$$

$$\cos \vartheta \qquad 9.790 888 \qquad \log II \quad 9.319 043$$
Subt.  $9.985 844$ .

Unter der hier gemachten Annahme über  $\varrho$ , findet sich für log 6 k ( $t_m - t$ ) der Werth 0.798 790, während aus der Zwischenzeit der Werth 0.798 794 folgt; es ist somit  $\Delta = + 0.000 004$ . Verwerthet man diesen Unterschied, um mit Hilfe der Differentialformel den wahren Werth von  $\varrho$ , zu finden, so stellt sich die Rechnung wie folgt:

es ist sonach der verbesserte Werth von  $\varrho$ , = + 0.637947, daher mit Rücksicht auf den Werth  $\log{(M)}$ :  $\log{\varrho}, = 9.804785$ 

 $\log \varrho_{m} = 9.981 808,$ 

aus welchen Werthen die Elemente abgeleitet werden können. Wie man sieht, stimmen die so erhaltenen Werthe innerhalb der Unsicherheit der logarithmischen Rechnung mit jenen, welche die erste Methode geliefert hat; für die Ableitung der

Elemente sind jedoch die früher (pag. 341) erhaltenen Zahlen, nämlich  $\log \varrho$ , = 9.804 786 und  $\log \varrho$ , = 9.981 809 benützt worden. Die Hauptmomente der Rechnung (über deren Anlage vergl. pag. 320 ff.) sind:

Anhang II. C. 1): 
$$l_{,}=247^{\circ} \ 12' \ 59''1$$
  $l_{,m}=313^{\circ} \ 35' \ 18''0$   $\log tg \ b_{,}=g_{n}906 \ 992$   $\log tg \ b_{,m}=0.132 \ 600$   $\log r_{,}=9.916 \ 645$   $\log r_{,m}=0.038 \ 215.$  Anhang II. C. 2):  $\Omega=270^{\circ} \ 58' \ 6''1$   $i=63^{\circ} \ 28' \ 56''0.$   $u_{,}=315^{\circ} \ 24' \ 54''5$   $u_{,m}=64^{\circ} \ 7' \ 2''6$  Probe  $(u_{,m}-u_{,})=108^{\circ} \ 42' \ 7''2 \ 3$ 

es ist also anzunehmen:

Anhang II. C. 4): 
$$u_{n} = 315^{\circ} 24' 54'' 7$$
  $u_{m} = 64^{\circ} 7' 2'' 4$ .  
 $v_{1} = -38^{\circ} 51' 5'' 4$   $v_{m} = 69^{\circ} 51' 2'' 3$   
 $\omega = 354^{\circ} 16' 0'' 1$   $\pi = 265^{\circ} 14' 6'' 2$   
 $\log q = 9.865 734$ .  
 $T_{(1)} = 16.48835$   $T_{(3)} = 16.48859$   
 $T = Juni 16.488 470$ .

Die Darstellung des mittleren Ortes nach Anhang II. D. wird (vergl. das ausführliche Beispiel auf pag. 322 und 323):

$$t_n - T = 12.011530$$
 $v_n = + 25^{\circ} 43' 28''9$ 
 $\log r_n = 9.887806$ 
 $d\lambda_n = + 10''0$ 
 $\lambda_n^{\circ} = 89^{\circ} 47' 6''7$ 
 $d\lambda_n^{\circ} \cos \beta_n = + 7''7$ 
 $\beta_n^{\circ} = + 39^{\circ} 40' 38''8$ 
 $d\beta_n = - 8''0.$ 

Berechnet man nun cotg  $\mathcal{J}^{o}$ , so findet sich:

$$\log \cot g J^{o} = 0.048876,$$

welcher Werth um 27 Einheiten der sechsten Decimale kleiner ist, als  $\log \cot J$ ; es sind somit die Verbesserungen der Dreiecksflächen einer Correctur fähig. Bei der Grösse der heliocentrischen Bewegung liesse sich jedoch eine rasche Convergenz nicht mit Sicherheit erwarten, wenn man die Formeln 23) (pag. 290) zur Ermittlung eines neuen Werthes für  $\log (M)$  auf Grundlage der eben erhaltenen Elemente heranzöge; es wird in einem solchen Falle die willkürliche Variation von  $\log (M)$  und das Einschlagen des auf pag. 300 auseinandergesetzten Weges weit empfehlenswerther sein. Indem  $d \log (M) = +0.000$  400 angenommen wurde, ergab die Anwendung der Formeln 46) und 47) (pag. 303) (vergl. das ausführliche Beispiel  $d\varrho_t = -0.000$  422;

es ist sonach für die Ableitung der Elemente anzuwenden:

$$\log \varrho_{1} = 9.804498$$
$$\log \varrho_{11} = 9.981921,$$

aus welchen Zahlen die folgenden Resultate erhalten wurden:

Anhang II. C. 1): 
$$l_{1} = 247^{\circ} 13' 0''8$$
  $l_{2} = 313^{\circ} 35' 29''2$   $\log tg b_{1} = 9906 538$   $\log tg b_{2} = 0.132 774$   $\log r_{1} = 9.916 632$   $\log r_{2} = 0.038 266$ .

Anhang II. C. 2):  $u_{1} = 315^{\circ} 26' 59''3$   $u_{2} = 63^{\circ} 28' 47''5$   $u_{2} = 315^{\circ} 26' 59''3$   $u_{2} = 64^{\circ} 8' 10''9$ .

 $u_{2} = 315^{\circ} 26' 59''4$   $u_{2} = 69^{\circ} 51' 12''2$ .

 $u_{2} = 315^{\circ} 26' 59''4$   $u_{2} = 69^{\circ} 51' 12''2$ .

 $u_{2} = 354^{\circ} 16' 58''7$   $u_{2} = 265^{\circ} 13' 40''9$   $u_{3} = 265^{\circ} 13' 40''9$   $u_{4} = 265^{\circ} 13' 40''9$   $u_{5} = 16.48040$   $u_{5} = 16.48030$   $u_{5} = 16.48030$   $u_{5} = 16.48030$   $u_{5} = 16.48030$ 

Die Darstellung des mittleren Ortes fand sich:

$$t_n - T$$
 12·01965  
 $v_n$  25° 44′ 16″0  
 $\log r_n$  9·887 868  $d\lambda_n = -64''4$   
 $\lambda_n$ ° 89° 48′ 21″1  $d\lambda_n \cos \beta_n = -49''5$   
 $\beta_n$ ° + 39° 43′ 19°1  $d\beta_n = -168''3$ .

Die Formeln 38) (pag. 300) ergaben die folgenden Bedingungsgleichungen:

$$+10''0 = +74''4x$$
  
 $-8.0 = +160.3x$ 

woraus sich nach 39) (pag. 301) der wahrscheinlichste Werth von x, nämlich:

$$\log x = 8_{n}4631,$$

findet, der in der Darstellung des mittleren Ortes die Fehler:

$$d\lambda_{n}\cos\beta_{n} = +9^{n}4$$
$$d\lambda_{n} = -3\cdot3,$$

übrig lässt. Da die heliocentrische Bewegung sehr gross ist, so wird man sich zur Ermittlung der wahrscheinlichsten Elemente mit Vortheil der Formel 41) (pag. 301) bedienen und daraus erhalten:

	$oldsymbol{E_{ m o}}$	$oldsymbol{E_1}$	$E_1$ — $E_0$	$(E_1 - E_0) x$
$\boldsymbol{T}$	1 <b>6·</b> 488 470	16.480 350	— o·008120	+0.000236
$\pi$	265° 14′ 6″2	265° 13′ 40″9	25"3	+ 0"7
Ω	270 58 6.1	270 56 42.2	— 83.9	+ 2.4
i	63 28 56.0	63 28 47.5	<del></del>	+ 0.2
$\log \dot{q}$	9.865 734	9.865 772	+ 0.000038	0·000001.

Es sind daher die aus den obigen Beobachtungen nach der benützten Methode ermittelten und als wahrscheinlichste zu bezeichnenden Elemente:

# III 1881:

$$T = 1881$$
 Juni 16.488 706 mittl. Berl. Zeit

 $\pi = 265^{\circ}$  14' 6"9

 $\Omega = 270$  58 8.5

 $i = 63$  28 56.2

 $\log q = 9.865$  733.

Diese Elemente sollen die äusseren Beobachtungen völlig, die mittlere aber nach Massgabe der aus den Bedingungsgleichungen folgenden Werthe darstellen. directe, sechsstellig geführte Rechnung bestätigt diese Voraussetzung innerhalb der Unsicherheitsgrenzen der Rechnung; es findet sich nämlich:

Die Darstellung des mittleren Ortes ist nicht ganz befriedigend, wäre jedoch immerhin durch Beobachtungsfehler, die den äusseren Beobachtungen anhaften, erklärbar, wenn nicht in diesem Falle die Abweichung der Hauptsache nach der Ellipticität der Bahn des Kometen zugeschrieben werden müsste.

## 7. Bestimmung der Bahn eines Sternschnuppenschwarmes aus seinem Radiationspunkte.

Durch die epochemachenden Arbeiten Schiaparelli's kann es als erwiesen betrachtet werden, dass die Sternschnuppen kleine kosmische Körper sind, welche sich schwarmweise in nahezu parabolischen Bahnen um die Sonne bewegen; gelangt nun ein solcher Schwarm oder gelangen Bruchtheile desselben in unsere Atmosphäre, so erscheinen uns diese Körperchen in der unter dem Namen Sternschnuppen bekannten Form. Die einem Schwarme angehörigen Sternschnuppen werden sich der Hauptsache nach parallel mit einander fortbewegen, die einem Beobachter sichtbaren Meteore dieses Schwarmes also von einem Punkte des Himmels herzukommen scheinen; in der That hat die Beobachtung erkennen lassen, dass innerhalb eines beschränkten Zeitraums die scheinbaren Bahnen vieler Sternschnuppen, nach rückwärts verlängert, sich nahezu in einem Punkte, dem Radiationspunkte, schneiden. Die Lage dieses Radiationspunktes, dessen Länge mit l und dessen Breite mit b bezeichnet werden soll, ist bedingt durch die relative Bewegung des Schwarmes gegen den Beobachter. Bezeichnet man die drei den Coordinatenachsen parallelen Componenten dieser relativen Bewegung mit  $\frac{d\xi}{dt}$ ,  $\frac{d\eta}{dt}$  und  $\frac{d\zeta}{dt}$ , die Änderung der Coordinaten des Beobachtungsortes mit  $\frac{dX}{dt}$ ,  $\frac{dY}{dt}$  und  $\frac{dZ}{dt}$ , und endlich die Änderung der heliocentrischen Coordinaten der Meteoriten mit  $\frac{dx}{dt}$ ,  $\frac{dy}{dt}$ ,  $\frac{dy}{dt}$ , so bestehen die Gleichungen:

$$\frac{dx}{dt} = \frac{d\xi}{dt} + \frac{dX}{dt}$$

$$\frac{dy}{dt} = \frac{d\eta}{dt} + \frac{dY}{dt}$$

$$\frac{dz}{dt} = \frac{d\zeta}{dt} + \frac{dZ}{dt}$$
1)

Der heliocentrische Ort der Sternschnuppe im Moment der Sichtbarkeit kann ohne merklichen Fehler als istentisch mit dem heliocentrischen Erdort angenommen werden, so dass ihre heliocentrischen Coordinaten als bekannt zu betrachten sind. Wären die relativen Geschwindigkeiten  $\frac{d\xi}{dt}$ ,  $\frac{d\eta}{dt}$  und  $\frac{d\zeta}{dt}$  gegeben, so würden die heliocentri-Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Digitized by Google

schen sofort mit Hilfe der Relationen 1) gefunden werden können und man hätte daher genügende Angaben zur Ermittlung der Elemente. Die nach den Achsen zerlegten relativen Geschwindigkeiten sind aber durch die Angabe des Radiationspunktes nur theilweise bekannt. Bezeichnet man die relative Geschwindigkeit mit  $\gamma k$ , so dass  $\gamma$  das Verhältnis der relativen Geschwindigkeit gegen die Gauss'sche Attractionsconstante k vorstellt, so wird:

$$\frac{d\xi}{dt} = -\gamma k \cos l \cos b$$

$$\frac{d\eta}{dt} = -\gamma k \sin l \cos b$$

$$\frac{d\zeta}{dt} = -\gamma k \sin b$$
2)

in welchen Formeln das negative Vorzeichen seine Erklärung darin findet, dass die Sehlinie der Bewegungsrichtung entgegengesetzt ist. Da, wie oben erwähnt, aus Schiaparelli's Untersuchungen hervorgeht, dass die Sternschnuppen sich in parabolischen Bahnen bewegen, so besteht nach Gleichung 25) [pag. 50] die Relation:

$$\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dz}{dt}\right)^2 = g^2 = \frac{2k^2}{R},$$
 3)

in welcher R den heliocentrischen Abstand der Erde darstellt. Die Gleichungen 1'. quadrirt und addirt, ergeben mit Rücksicht auf 2) und 3):

$$\frac{2k^2}{R} = \gamma^2 k^2 - 2\gamma k \cos l \cos b \frac{dX}{dt} - 2\gamma k \sin l \cos b \frac{dY}{dt} - 2\gamma k \sin b \frac{dZ}{dt} + \left(\frac{dX}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dY}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dZ}{dt}\right)^2,$$

welche quadratische Gleichung, da die Änderungen der Coordinaten X. Y und Z als bekannt vorausgesetzt werden können, nur die Unbekannte  $\gamma$  enthält. Ist somit  $\gamma$  bekannt, so sind die zur Ermittlung der Elemente nöthigen Angaben vorhanden.

Die Änderungen der Coordinaten des Beobachtungsortes sind aus zwei wesentlich verschiedenen Bewegungen zusammengesetzt, nämlich einer jährlichen und einer täglichen. Letztere wird im Maximum etwa sechzigmal kleiner sein als die erstere, kann demnach bei solchen Rechnungen, bei denen nicht die äusserste Genauigkeit angestrebt wird, übergangen werden. Es wird sich daher empfehlen, die Ekliptik als Fundamentalebene zu wählen, demnach:

$$\frac{dZ}{dt} = 0,$$

zu setzen, unter welcher bereits bei der Annahme über die Bedeutung der Coordinaten l und b vorgreifend benützten Voraussetzung, die Gleichung zur Bestimmung von  $\gamma$  die Form (vergl. 25) pag. 50):

$$\gamma^2 - \frac{2\gamma}{k}\cos b\left(\cos l\frac{dX}{dt} + \sin l\frac{dY}{dt}\right) = \frac{2}{R} - \left(\frac{2}{R} - 1\right) = 1$$
, 4)

annimmt; hierbei ist die Erdmasse als gegen die Sonnenmasse verschwindend klein angenommen. Zur Bestimmung der Geschwindigkeiten  $\frac{dX}{dt}$  und  $\frac{dY}{dt}$  kann man die bei der Aberration pag. 113 ermittelten Werthe anwenden und erhält, wenn man in den bezüglichen Ausdrücken, weil hier die Ekliptik als Fundamentalebene gewählt

ist, 
$$\varepsilon = 0$$
 setzt: 
$$\frac{dX}{dt} = \frac{1}{\cos \varphi} \cdot \frac{dM}{dt} (\sin \varphi + \sin \varphi \sin \pi')$$

$$\frac{dY}{dt} = -\frac{1}{\cos \varphi} \cdot \frac{dM}{dt} (\cos \varphi + \sin \varphi \cos \pi'),$$
5)

Man hat aber, wenn wieder die Erdmasse im Verhältnis zur Sonnenmasse vernachlässigt wird:  $\frac{dM}{dt} = \frac{k}{s^3/s} = k,$ 

a 12

und, wenn man ausserdem die zweiten Potenzen der Erdbahnexcentricität übergeht:

$$\frac{\frac{1}{k}\frac{dX}{dt} = \sin \odot + \sin \varphi \sin \pi' = s \sin \odot'}{-\frac{1}{k}\frac{dY}{dt} = \cos \odot + \sin \varphi \cos \pi' = s \cos \odot'}.$$

Quadrirt und addirt man die Gleichungen 6), so findet sich (vergl. 25) pag. 50):

$$s^2 = \frac{2}{R} - 1$$

wofür, wenn die zweiten Potenzen der Excentricität fortgelassen werden, gesetzt werden darf:

$$s=\frac{1}{R}; 7a)$$

ausserdem wird innerhalb derselben Genauigkeitsgrenzen:

$$\odot' = \odot + \sin \varphi \sin (\pi' - \odot), \qquad 7b)$$

und die Gleichung 4) erhält demnach die höchst einfache Gestalt:

$$\gamma^2 + 2\gamma \frac{\cos b \sin(l - \odot')}{R} = 1.$$
 8)

Die Einführung eines Hilfswinkels wird die Auflösung dieser quadratischen Gleichung wesentlich bequemer gestalten; setzt man nämlich:

$$\frac{\cos b \sin(l - \odot')}{R} = \cot z, \qquad 9)$$

so wird:

$$\gamma = \frac{\pm i - \cos z}{\sin z}.$$
 10)

An den Hilfswinkel z kann man die Bedingung knüpfen, dass derselbe stets kleiner als 180° angenommen werde, daher sin z stets positiv sei; dann wird, da für y der Natur des Problems nach ein positiver Werth resultiren muss, in 10) stets nur das obere Vorzeichen der Einheit gewählt werden dürfen und:

$$\gamma = \operatorname{tg} \frac{1}{4} z, \qquad \qquad \text{II})$$

sich ergeben. Die Gleichungen 7), 9) und 11) enthalten in höchst einfacher Weise die Bestimmung von  $\gamma$  aus dem Radiationspunkte; ist aber  $\gamma$  gegeben, so sind nach 2) die relativen, nach 1) die heliocentrischen Geschwindigkeitscomponenten bekannt und es stellt sich die Aufgabe, aus diesen Grössen und den durch:

bestimmten heliocentrischen Coordinaten die Elemente abzuleiten.

Betrachtet man die Masse der Sternschnuppen gegen die der Sonne als verschwindend klein, so ist das im Zeitelemente dt durch den Radiusvector überstrichene Flächenelement bestimmt durch (vergl. 1) pag. 51):

$$r^2dv = k\sqrt{p}\,dt.$$

Projicirt man dieses Flächenelement auf die Coordinatenebenen und bezeichnet den Winkel, welchen die Bahnebene mit den letzteren bildet, durch den Buchstaben i. der mit zwei den in Betracht gezogenen Coordinatenebenen entsprechenden Indices zu versehen ist, so sind offenbar die Projectionen:

$$k\sqrt{p}\,dt\cos i_{xy}, \qquad k\sqrt{p}\,dt\cos i_{xz}, \qquad k\sqrt{p}\,dt\cos i_{yz}.$$

Betrachtet man jenes Flächenelement als positiv, dessen zugehöriger projicirter Radiusvector, vom positiven Ende der auf der Projectionsebene senkrechten Coordinate aus gesehen, die Fläche in dem der Bewegung des Uhrzeigers entgegengesetzten Sinne überstreicht, so sind die Flächenelemente in den diesbezüglichen Coordinatenebenen ausgedrückt durch:

$$x dy - y dx$$
,  $z dx - x dz$ ,  $y dz - z dy$ .

Bedenkt man, dass die Bahnebene und die Coordinatenebenen im Durchschnitt mit der Himmelskugel grösste Kreise bilden, von denen die durch die Coordinatenebenen gebildeten sich rechtwinklig schneiden, bezeichnet den sphärischen Abstand des aufsteigenden Knotens der Bahnebene in der XY-Ebene, vom Frühjahrspunkte im Sinne der Zeichen gezählt, mit  $\Omega$ , die Neigung mit i, so ist offenbar, wenn man die grössten Kreise in dem oben über die Bewegungsrichtung des Radiusvectors und seine Projectionen festgesetzten Sinne auffasst:

$$\cos i_{xy} = \cos i$$
 $\cos (180^{\circ} - i_{xz}) = \cos \Omega \sin i$ 
 $\cos i_{yz} = \sin \Omega \sin i$ ,

und man hat daher:

$$k \sqrt{p} \cos i = x \frac{dy}{dt} - y \frac{dx}{dt}$$

$$k \sqrt{p} \cos \Omega \sin i = x \frac{dz}{dt} - z \frac{dx}{dt}$$

$$k \sqrt{p} \sin \Omega \sin i = y \frac{dz}{dt} - z \frac{dy}{dt}.$$

Ersetzt man, die Bewegung fortgesetzt als parabolisch betrachtend, p durch 2q, und bedenkt, dass zufolge der Wahl der Ekliptik als Fundamentalebene Z und dessen Ableitung der Null gleich sind, so findet sich mit Rücksicht auf 1) (pag. 345, 2) (pag. 346) und 12) (pag. 347):

Da  $k\sqrt{2q}\sin i$  einerseits,  $\gamma kR$  anderseits den gemachten Voraussetzungen nach stets positiv sind, so wird, je nachdem  $\sin b$  positiv oder negativ ist,  $\Omega = 0$  oder  $\Omega = 0 + 180^{\circ}$  sein müssen; man leitet daher ohne Schwierigkeit aus diesen beiden Gleichungen die Relation:

$$\sqrt{2q}\sin i = \pm \gamma R \sin b \qquad \qquad 15)$$

ab, in welcher das Vorzeichen mit dem Zeichen von  $\sin b$  identisch genommen werden muss, so dass  $\sqrt{2}q\sin i$  jedenfalls positiv wird. In der ersten Gleichung in 14) wird mit Rücksicht auf 1) (pag. 345), 2) (pag. 346), 6) und 7a) (pag. 347):

$$\sqrt{2q}\cos i = \sin \bigcirc \{\sin \bigcirc' - \gamma R\cos l\cos b\} + \cos \bigcirc \{\cos \bigcirc' + \gamma R\sin l\cos b\}$$

oder, da  $\cos (\bigcirc - \bigcirc')$  sich nur um eine Grösse zweiter Ordnung der Excentricität von der Einheit unterscheidet, daher dieser innerhalb der als zulässig angenommenen Vernachlässigungen gleich gesetzt werden darf:

$$V_{2q}\cos i = 1 + \gamma R\cos b\sin(l - 0).$$

Man hat daher für die Bestimmung von i und q die beiden Gleichungen:

$$V_{2q} \sin i = \pm \gamma R \sin b$$

$$V_{2q} \cos i = 1 + \gamma R \cos b \sin (l - 0).$$

Um die wahre Anomalie v zu finden, differentiire man die Gleichung:

$$r = \frac{q}{\cos \frac{1}{2} v^2},$$

nach der Zeit, wodurch man erhält:

$$\frac{dr}{dt} = r \operatorname{tg} \frac{1}{2} v \frac{dv}{dt},$$

oder mit Rücksicht auf Gleichung 1) [pag 51]:

$$\frac{dr}{dt} = \frac{k\sqrt{2q}}{r} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v,$$

es ist demnach:

$$tg_{\frac{1}{2}}v = \frac{r\frac{dr}{dt}}{k\sqrt{2}q}; \qquad .$$
 17)

da aber:

$$rdr = xdx + ydy + zdz,$$

und z = 0 ist, so ergibt sich mit Rücksicht auf die Gleichungen 1) 2) 6) und 7a):

$$\frac{r}{k}\binom{dr}{dt} = \gamma R \cos b \cos (l - \odot) - \sin (\odot' - \odot),$$

daher:

$$tg \frac{1}{2} v = \frac{\gamma R \cos b \cos (l - \bigcirc) - \sin (\bigcirc' - \bigcirc}{V_{2q}}.$$
 18

Hierbei ist  $\frac{1}{4}v$  zwischen den Grenzen — 90° und + 90° eingeschlossen; als Probe kann die Relation:

$$q = R\cos\frac{1}{4}v^2, \qquad 19$$

benützt werden.

Das Argument der Breite u wird, je nachdem der Sternschnuppenschwarm im aufsteigenden (sin b negativ) oder absteigenden Knoten (sin b positiv) sich befindet, entweder o° oder 180°, der Abstand des Perihels vom Knoten also beziehungsweise:

(sin b positiv) 
$$\omega = u - v = 180^{\circ} - v$$
  
(sin b negativ)  $\omega = u - v = -v$ ,

und die Länge des Perihels:

$$\pi = \omega + \Omega = 0 - v + 180^{\circ};$$
 20)

aus v könnte noch die Zeit des Perihels abgeleitet werden, doch wäre eine derartige Angabe für einen in die Länge gezogenen Schwarm bedeutungslos.

Stellt man die bisher entwickelten Formeln zusammen und bezeichnet mit l und b die Länge und Breite des Sternschnuppenschwarmes, mit  $\odot$  die für die Epoche des Radiationspunktes geltende Sonnenlänge, mit R den geocentrischen Abstand der Sonne für dieselbe Epoche, so ergeben sich, wenn man für die Bestimmung von n' und e die Werthe den Le-Verrier'schen Sonnentafeln entlehnt, für die Berechnung der Bahn eines Sternschnuppenschwarmes folgende Formeln:

$$\log e' = 1 \cdot 7609$$

$$\pi' = 280^{\circ} 21' + 1' \circ 3 \ (t - 1850)$$

$$\odot' - \odot = e' \sin(\pi' - \odot)$$

$$(\odot' - \odot) \text{ wird in Einheiten der Bogenminute erhalten.}$$

$$\cot g z = \frac{1}{R} \cos b \sin(l - \odot')$$

$$z < 180^{\circ}.$$

$$\gamma = \operatorname{tg} \frac{1}{2}z$$

$$f = R\gamma$$

$$\sin b \text{ positiv} \qquad \sin b \text{ negativ}$$

$$\Omega = \odot \qquad \Omega = \odot + 180^{\circ}$$

$$\sqrt{2q} \sin i = f \sin b \qquad \sqrt{2q} \sin i = -f \sin b$$

$$\sqrt{2q} \cos i = 1 + f \cos b \sin(l - \odot)$$

$$\operatorname{tg} \frac{1}{2}v = \frac{f \cos b \cos(l - \odot) - \sin(\odot' - \odot)}{\sqrt{2q}}$$

$$\frac{1}{2}v < \pm 90^{\circ}$$

$$\pi = \odot - v + 180^{\circ}$$
Probe:
$$q = R \cos \frac{1}{2}v^{2}.$$

Bei Vernachlässigung der ersten Potenzen der Erdbahnexcentricität  $(\bigcirc' = \bigcirc, R = 1)$  würden sich diese Formeln noch etwas einfacher gestalten, ohne dass jedoch bei der an sich so einfachen Rechnung viel gewonnen werden könnte.

Um die vorstehenden Formeln durch ein Beispiel zu erläutern, soll der in der Abhandlung von E. Weiss (Beiträge zur Kenntnis der Sternschnuppen, Sitzgsber. der k. Akad. d. Wiss. Bd. LVII) mit Nr. 3 bezeichnete Radiationspunkt in An-

wendung gezogen werden. Für den Jahrestag Juli 28.5 findet sich derselbe in Bezug auf den Äquator wie folgt angegeben:

$$\alpha = 338^{\circ}$$
 ,  $\delta = -28^{\circ}$ .

Denkt man sich diese Coordinaten auf das mittlere Äquinoctium 1865 bezogen, verwandelt Rectascension und Declination in Länge und Breite und entlehnt dem Berliner Jahrbuch die Sonnenlänge, sowie den geocentrischen Abstand, so sind die Grundlagen der Rechnung:

$$l = 329^{\circ} 5', \quad b = -17^{\circ} 24', \quad \odot = 125^{\circ} 48', \quad \log R = 0.0065.$$

Nach den Formeln 21) erhält man:

t — 1850	15.6	$\sin(l - o')$	9 <b>n</b> 5896
$\pi'$	280° 37′	$\cos b$	9•9796
$\pi'$ — $\odot$	154 49	$\log$ Compl. $R$	9.9935
$\sin (\pi' - \odot)$	9-6289	$\cot z$	9 <b>n</b> 5627
⊙′ — ⊙	+ 24'5	z	110° 4′1
⊙′	1260 12'5	. 1 z	55 2.0
<i>l</i> — ⊙′	202 52.5	$\log \gamma$	0.1553
$\log f$	0.1618	$\log 2q$	9·5946
Ω	305° 48′0	$\log q$	9·2936
$l - \odot$	203 17.0	$\cos{(l-\odot)}$	9 <sub>n</sub> 9631
$\sin{(l-0)}$	9 <b>n</b> 5969	log I	0 <b>,</b> 1045
$f\cos b$	0.1414	$\sin (\odot' - \odot)$	7.8529
$f\cos b\sin (l - \odot)$	9n7383	Add.	0.0024
$\sin b$	9n4757	$tg \frac{1}{2} v V_2 q$	0 <sub>n</sub> 1069
$V_{2q}\sin i$	9.6375	tg ⅓ v	0 <sub>n</sub> 3096
•	9.8584	$\frac{1}{2}v$	— 63° 53′1
$V\overline{2q}\cos i$	9.6557	$oldsymbol{v}$	— 127 46·2
tg i	9.9818	π	73 34.2
i	43° 48′0	$\cos \frac{1}{2} v^2$	9.2872
$\log \sqrt{2q}$	9.7973	$\log q$	9.2937.

Es sind demnach die Elemente:

$$\pi = 73^{\circ}6$$

$$\Omega = 305^{\circ}8$$

$$i = 43^{\circ}8$$

$$\log q = 9 \cdot 294.$$

Die Berücksichtigung der täglichen Bewegung der Erde und deren störender Einfluss können oft recht merkliche Correctionen der erhaltenen Werthe hervorbringen; für den ersten Entwurf jedoch mögen die hier in Anwendung gebrachten Näherungen genügen.



# II. Abschnitt. Ermittlung der Bahnelemente ohne bestimmte Voraussetzung über die Excentricität.

#### I. Abtheilung.

Bahnbestimmung aus drei vollständigen Beobachtungen.

#### 1. Aufstellung der Gleichungen zur Bestimmung der geocentrischen Distanzen.

Sind drei vollständige Beobachtungen eines Himmelskörpers gegeben, so wird man, die Verhältnisse der Dreiecksflächen als bekannt vorausgesetzt, aus den Gleichungen 8) (pag. 272) mit Hilfe eines zweckmässig geleiteten Eliminationsverfahrens die drei geocentrischen Distanzen  $\varrho_n$ ,  $\varrho_n$  und  $\varrho_m$  bestimmen können; es soll aber mit Rücksicht auf den Umstand, dass die parallaktisch veränderten Sonnenbreiten B im Maximum den Betrag von 10" erreichen können, statt des Cosinus dieser kleinen Winkel die Einheit, statt des Sinus der Bogen eingeführt werden, welche Annahmen selbst für die genauesten Rechnungen als völlig gerechtfertigt bezeichnet werden müssen. Multiplicirt man unter den gemachten Annahmen die Gleichungen 8) (pag. 272) der Reihe nach mit:

$$\sin \beta_{n} \cos \beta_{m} \sin \lambda_{m} - \sin \beta_{m} \cos \beta_{n} \sin \lambda_{n}$$
  
 $\sin \beta_{m} \cos \beta_{n} \cos \lambda_{n} - \sin \beta_{n} \cos \beta_{m} \cos \lambda_{m}$   
 $- \sin (\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{m}$ ,

addirt die Producte und setzt abkürzend:

$$K = -\sin\beta, \cos\beta, \cos\beta, \sin(\lambda_{m} - \lambda_{m}) + \cos\beta, \sin\beta, \cos\beta, \sin(\lambda_{m} - \lambda_{m}) - \cos\beta, \cos\beta, \sin\beta, \sin(\lambda_{m} - \lambda_{m}),$$
und:

$$A_{n} = + R_{n} \left\{ \sin \beta_{n} \cos \beta_{m} \sin (\lambda_{m} - L_{n}) - \sin \beta_{m} \cos \beta_{n} \sin (\lambda_{n} - L_{n}) \right\} - R_{n} \sin (\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{m} B_{n} \text{ arc } 1''$$

$$B_{n} = - R_{n} \left\{ \sin \beta_{n} \cos \beta_{m} \sin (\lambda_{m} - L_{n}) - \sin \beta_{m} \cos \beta_{n} \sin (\lambda_{n} - L_{n}) \right\} + R_{n} \sin (\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{m} B_{n} \text{ arc } 1''$$

$$C_{n} = + R_{m} \left\{ \sin \beta_{n} \cos \beta_{m} \sin (\lambda_{m} - L_{m}) - \sin \beta_{m} \cos \beta_{n} \sin (\lambda_{n} - L_{m}) \right\} - R_{m} \sin (\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{m} B_{m} \text{ arc } 1'',$$

so wird:

$$\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{r} r_{m}]} K \varrho_{r} = \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{r} r_{m}]} A_{r} + B_{r} + \frac{[r_{r} r_{n}]}{[r_{r} r_{m}]} C_{r}.$$

Multiplicirt man dagegen die Gleichungen 8) (pag. 272) der Reihe nach mit:

$$\sin \beta_m \cos \beta_n \sin \lambda$$
, —  $\sin \beta_n \cos \beta_m \sin \lambda_m$   
 $\sin \beta_n \cos \beta_m \cos \lambda_m$  —  $\sin \beta_m \cos \beta_n \cos \lambda$ ,  
 $\sin (\lambda_m - \lambda_n) \cos \beta_n \cos \beta_m$ ,

addirt und setzt abkürzend:

$$A_{\prime\prime} = + R_{\prime\prime} \left\{ \sin \beta, \cos \beta_{\prime\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime\prime} - L_{\prime\prime}) - \cos \beta, \sin \beta_{\prime\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime} - L_{\prime\prime}) \right\} - \\ - R_{\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime\prime} - \lambda_{\prime}) \cos \beta, \cos \beta_{\prime\prime\prime} B_{\prime\prime} \text{ arc } 1''$$

$$B_{\prime\prime\prime} = - R_{\prime\prime\prime} \left\{ \sin \beta, \cos \beta_{\prime\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime\prime} - L_{\prime\prime\prime}) - \cos \beta, \sin \beta_{\prime\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime} - L_{\prime\prime\prime}) \right\} + \\ + R_{\prime\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime\prime\prime} - \lambda_{\prime}) \cos \beta, \cos \beta_{\prime\prime\prime\prime} B_{\prime\prime\prime} \text{ arc } 1''$$

$$C_{\prime\prime\prime} = + R_{\prime\prime\prime\prime} \left\{ \sin \beta, \cos \beta_{\prime\prime\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime\prime} - L_{\prime\prime\prime}) - \cos \beta, \sin \beta_{\prime\prime\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime\prime} - L_{\prime\prime\prime\prime}) \right\} - \\ - R_{\prime\prime\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime\prime\prime} - \lambda_{\prime\prime}) \cos \beta, \cos \beta_{\prime\prime\prime\prime} B_{\prime\prime\prime\prime\prime} \text{ arc } 1'',$$

so findet man:

$$K_{\ell_n}^{\bullet} = \frac{[r_n r_m]}{[r_n r_m]} A_n + B_n + \frac{[r_n r_m]}{[r_n r_m]} C_n.$$
 5)

Multiplicirt man schliesslich die Gleichungen 8) (pag. 272) der Reihe nach mit den Factoren:

$$\sin \beta, \cos \beta, \sin \lambda, - \sin \beta, \cos \beta, \sin \lambda,$$
  
 $\sin \beta, \cos \beta, \cos \lambda, - \sin \beta, \cos \beta, \cos \lambda,$   
 $- \sin (\lambda, - \lambda,) \cos \beta, \cos \beta,,$ 

so gibt die Addition der Producte nach Einführung der Symbole:

$$A_{m} = + R_{r} \left\{ \sin \beta, \cos \beta_{m} \sin (\lambda_{m} - L_{r}) - \cos \beta, \sin \beta_{m} \sin (\lambda_{r} - L_{r}) \right\} - R_{r} \sin (\lambda_{m} - \lambda_{r}) \cos \beta, \cos \beta_{m} B_{r} \operatorname{arc} 1''$$

$$B_{m} = - R_{m} \left\{ \sin \beta, \cos \beta_{m} \sin (\lambda_{m} - L_{m}) - \cos \beta, \sin \beta_{m} \sin (\lambda_{r} - L_{m}) \right\} + R_{m} \sin (\lambda_{m} - \lambda_{r}) \cos \beta, \cos \beta_{m} B_{m} \operatorname{arc} 1''$$

$$C_{m} = + R_{m} \left\{ \sin \beta, \cos \beta_{m} \sin (\lambda_{m} - L_{m}) - \cos \beta, \sin \beta_{m} \sin (\lambda_{r} - L_{m}) \right\} - R_{m} \sin (\lambda_{m} - \lambda_{r}) \cos \beta, \cos \beta_{m} B_{m} \operatorname{arc} 1'',$$

$$(5)$$

die Relation:

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

$$\frac{[r, r_n]}{[r, r_m]} K \varrho_m = \frac{[r_n r_m]}{[r, r_m]} A_m + B_m + \frac{[r, r_n]}{[r, r_m]} C_m.$$
 7)

Wären in den Gleichungen 3), 5) und 7) die beiden Verhältnisse der Dreiecksflächen  $[r,r_n]:[r,r_m]$  und  $[r_nr_m]:[r,r_m]$  bekannt, so würden damit die geocentrischen Distanzen  $\varrho_n$ ,  $\varrho_n$  und  $\varrho_m$  gegeben sein und man könnte aus je zweien derselben ohne Schwierigkeit die Elemente ableiten; die Verhältnisse sind jedoch vor Ermittlung der Elemente unbekannt und können nur, solange das Product aus dem Quadrate der Zwischenzeit in die negative dritte Potenz des Radiusvectors eine mässige Grösse ist, mit Hilfe der Gleichungen 19) (pag. 99) oder 22) (pag. 100) näherungsweise bestimmt werden. Es stellt sich daher vorerst die Frage, inwieweit die nach Potenzen der Zwischenzeiten entwickelten Glieder der angeführten Reihen mitgenommen werden müssen, um ausreichende Näherungen zu gewähren. Zur Beantwortung dieser Frage muss zunächst die Ordnung der Grösse K, sowie der A-, B- und C-Coöfficienten festgestellt werden; die letzteren sind, wie dies aus den

folgenden Transformationen erhellt, von der Ordnung der geocentrischen Bogen, also erster Ordnung. Setzt man nämlich:

$$\begin{cases}
f, \sin F_{,} = \sin(\beta_{m} + \beta_{n}) \sin \frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}), & G_{,} = F_{,} - \frac{1}{2}(\lambda_{m} + \lambda_{n}) \\
f, \cos F_{,} = \sin(\beta_{m} - \beta_{n}) \cos \frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}), & g_{,} = \sin(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{m}
\end{cases}$$

$$\begin{cases}
f_{n} \sin F_{n} = \sin(\beta_{m} + \beta_{n}) \sin \frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}), & G_{n} = F_{n} - \frac{1}{2}(\lambda_{m} + \lambda_{n}) \\
f_{n} \cos F_{n} = \sin(\beta_{m} - \beta_{n}) \cos \frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}), & g_{n} = \sin(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{m}
\end{cases}$$

$$\begin{cases}
f_{m} \sin F_{m} = \sin(\beta_{n} + \beta_{n}) \sin \frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}), & G_{m} = F_{m} - \frac{1}{2}(\lambda_{m} + \lambda_{n}) \\
f_{m} \cos F_{m} = \sin(\beta_{n} - \beta_{n}) \cos \frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}), & g_{m} = \sin(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{n},
\end{cases}$$
wird:
$$A_{,} = R_{,} f_{,} \sin(G_{,} + L_{,}) - g_{,} R_{,} B_{,} \text{ arc } \Gamma_{n}
\end{cases}$$

so wird:

$$A_{n} = R_{n} f_{n} \sin(G_{n} + L_{n}) - g_{n} R_{n} B_{n} \arctan^{n}$$

$$-B_{n} = R_{n} f_{n} \sin(G_{n} + L_{n}) - g_{n} R_{n} B_{n} \arctan^{n}$$

$$C_{n} = R_{m} f_{n} \sin(G_{n} + L_{m}) - g_{n} R_{n} B_{m} \arctan^{n}$$

$$A_{n} = R_{n} f_{n} \sin(G_{n} + L_{n}) - g_{n} R_{n} B_{n} \arctan^{n}$$

$$-B_{n} = R_{n} f_{n} \sin(G_{n} + L_{n}) - g_{n} R_{n} B_{n} \arctan^{n}$$

$$C_{n} = R_{m} f_{n} \sin(G_{n} + L_{n}) - g_{n} R_{n} B_{m} \arctan^{n}$$

$$A_{m} = R_{n} f_{m} \sin(G_{m} + L_{n}) - g_{m} R_{n} B_{n} \arctan^{n}$$

$$-B_{m} = R_{n} f_{m} \sin(G_{m} + L_{n}) - g_{m} R_{n} B_{n} \arctan^{n}$$

$$C_{m} = R_{m} f_{m} \sin(G_{m} + L_{m}) - g_{m} R_{m} B_{m} \arctan^{n}$$

$$G_{m} = R_{m} f_{m} \sin(G_{m} + L_{m}) - g_{m} R_{m} B_{m} \arctan^{n}$$

Die Richtigkeit dieser Resultate wird sich in der folgenden Weise verificiren lassen: setzt man z. B. in der ersten Gleichung in 4):

$$\lambda_{m}-L_{r} = \{\frac{1}{2}(\lambda_{m}+\lambda_{r})-L_{r}\}+\frac{1}{2}(\lambda_{m}-\lambda_{r})$$
  
 $\lambda_{r}-L_{r} = \{\frac{1}{2}(\lambda_{m}+\lambda_{r})-L_{r}\}-\frac{1}{2}(\lambda_{m}-\lambda_{r}),$ 

so wird:

$$A_{m}: R_{n} = \sin \beta_{n} \cos \beta_{m} \sin \left\{ \frac{1}{2} (\lambda_{m} + \lambda_{n}) - L_{n} \right\} \cos \frac{1}{2} (\lambda_{m} - \lambda_{n}) + \\ + \sin \beta_{n} \cos \beta_{m} \cos \left\{ \frac{1}{2} (\lambda_{m} + \lambda_{n}) - L_{n} \right\} \sin \frac{1}{2} (\lambda_{m} - \lambda_{n}) - \\ - \cos \beta_{n} \sin \beta_{m} \sin \left\{ \frac{1}{2} (\lambda_{m} + \lambda_{n}) - L_{n} \right\} \cos \frac{1}{2} (\lambda_{m} - \lambda_{n}) + \\ + \cos \beta_{n} \sin \beta_{m} \cos \left\{ \frac{1}{2} (\lambda_{m} + \lambda_{n}) - L_{n} \right\} \sin \frac{1}{2} (\lambda_{m} - \lambda_{n}) - \\ - g_{n} B_{n} \operatorname{arc} \mathbf{1}^{n},$$

oder:

$$A_{n}: R_{n} = \cos \left\{ \frac{1}{2} (\lambda_{m} + \lambda_{n}) - L_{n} \right\} \sin \frac{1}{2} (\lambda_{m} - \lambda_{n}) \sin (\beta_{m} + \beta_{n}) - \\ - \sin \left\{ \frac{1}{2} (\lambda_{m} + \lambda_{n}) - L_{n} \right\} \cos \frac{1}{2} (\lambda_{m} - \lambda_{n}) \sin (\beta_{m} - \beta_{n}) - g_{n} B_{n} \operatorname{arc} I^{n},$$

und mit Rücksicht auf 8b):

$$A_n: R_i = f_n \sin \{F_n - \frac{1}{2}(\lambda_m + \lambda_i) + L_i\} - g_n B_i \text{ arc } 1^n$$

woraus der in den Gleichungen 9b) gegebene Ausdruck für A, unmittelbar resultirt: die übrigen in 9a), 9b) und 9c) auftretenden Coëfficienten können in ganz ähnlicher Weise erhalten werden.

Die Anwendung der Formeln 8) bedarf in Folge der Einführung der halben Winkel einiger Vorsicht, um die Resultate mit dem richtigen Vorzeichen zu erhalten; die vorgenommene Abtrennung zeigt, dass man bei der Bildung der halben Winkel sich stets zu vergegenwärtigen habe, es müsse den Relationen:

$$\frac{1}{2}(\lambda_{m}-\lambda_{n}) + \frac{1}{2}(\lambda_{m}+\lambda_{n}) = \lambda_{m}$$

$$\frac{1}{2}(\lambda_{m}-\lambda_{r}) + \frac{1}{2}(\lambda_{m}+\lambda_{r}) = \lambda_{m}$$

$$\frac{1}{2}(\lambda_{m}-\lambda_{r}) + \frac{1}{2}(\lambda_{m}+\lambda_{r}) = \lambda_{m}$$

genügt werden; diese Bedingungen werden immer erfüllt sein, wenn man:

$$G_{n} = F_{n} - \{\lambda_{n} + \frac{1}{2} (\lambda_{m} - \lambda_{n})\}$$

$$G_{n} = F_{n} - \{\lambda_{n} + \frac{1}{2} (\lambda_{m} - \lambda_{n})\}$$

$$G_{m} = F_{m} - \{\lambda_{n} + \frac{1}{2} (\lambda_{n} - \lambda_{n})\},$$

setzt und hierbei für die Bogen  $\frac{1}{2}(\lambda_m - \lambda_n)$ ,  $\frac{1}{2}(\lambda_m - \lambda_n)$  und  $\frac{1}{2}(\lambda_m - \lambda_n)$  jene Werthe benützt, welche man der Berechnung von  $F_i$ ,  $F_i$  und  $F_i$  zu Grunde gelegt hat.

Entwickelt man die geocentrischen Längen und Breiten in nach Potenzen von  $\tau$  geordnete Reihen, so werden sich die folgenden Ausdrücke aufstellen lassen:

$$\lambda = \lambda_{n} + \frac{d\lambda_{n}}{d\tau} \tau + \frac{d^{2}\lambda_{n}}{d\tau^{2}} \frac{\tau^{2}}{1 \cdot 2} + \cdots$$

$$\beta = \beta_{n} + \frac{d\beta_{n}}{d\tau} \tau + \frac{d^{2}\beta_{n}}{d\tau^{2}} \frac{\tau^{2}}{1 \cdot 2} + \cdots;$$

$$\} \quad \text{10}$$

es sind also die in den Gleichungen 8a), 8b) und 8c) (pag. 354) auftretenden Differenzen der Bogen, somit auch ihre Sinus erster Ordnung, während die Cosinus dieser Bogendifferenzen bis auf Grössen zweiter Ordnung der Einheit gleichgesetzt werden können, und demgemäss werden  $f_i$ ,  $f_n$  und  $f_m$ , daher auch die Coëfficienten  $A_i$ ,  $A_n$ ,  $A_m$ ,  $B_i$ ,  $B_m$  und  $C_i$ ,  $C_n$ ,  $C_m$  als Grössen erster Ordnung angesehen werden müssen.

Die Ordnung des Coëfficienten K kann in folgender Weise ermittelt werden: denkt man sich durch den ersten und dritten geocentrischen Ort einen grössten Kreis gelegt, dessen aufsteigender Knoten in der Ekliptik durch  $\Pi$ , dessen Neigung durch J bezeichnet werden soll und setzt in dem Ausdrucke für K (vergl. Gleichung 1) pag. 352):

$$\lambda_{m} - \lambda_{n} = (\lambda_{m} - \Pi) - (\lambda_{n} - \Pi)$$

$$\lambda_{m} - \lambda_{n} = (\lambda_{n} - \Pi) - (\lambda_{n} - \Pi)$$

$$\lambda_{n} - \lambda_{n} = (\lambda_{n} - \Pi) - (\lambda_{n} - \Pi)$$

so wird:

$$K = -\sin\beta, \cos\beta_{n}\cos\beta_{m}\sin(\lambda_{m} - \Pi)\cos(\lambda_{n} - \Pi) + + \sin\beta_{n}\cos\beta_{m}\cos\beta_{m}\cos(\lambda_{m} - \Pi)\sin(\lambda_{n} - \Pi) + + \cos\beta_{n}\sin\beta_{n}\cos\beta_{m}\sin(\lambda_{m} - \Pi)\cos(\lambda_{n} - \Pi) - - \cos\beta_{n}\sin\beta_{n}\cos\beta_{m}\cos(\lambda_{m} - \Pi)\sin(\lambda_{n} - \Pi) - - \cos\beta_{n}\cos\beta_{n}\sin\beta_{m}\sin(\lambda_{n} - \Pi)\cos(\lambda_{n} - \Pi) + + \cos\beta_{n}\cos\beta_{n}\sin\beta_{m}\cos(\lambda_{n} - \Pi)\sin(\lambda_{n} - \Pi);$$

und es bestehen, wenn man mit u, und  $u_m$  die sphärischen Abstände des ersten und dritten Ortes von  $\Pi$  bezeichnet, gemäss der Bestimmung von  $\Pi$  und J:

$$\begin{array}{ll} \operatorname{tang} J \sin(\lambda, - \Pi) &= \operatorname{tang} \beta, \\ \operatorname{tang} J \cos(\lambda, - \Pi) &= \frac{\operatorname{tang} \beta_{m} - \cos(\lambda_{m} - \lambda_{s}) \operatorname{tang} \beta_{s}}{\sin(\lambda_{m} - \lambda_{s})}, \end{array} \right\} \quad \text{12})$$

die Relationen:

$$\cos(\lambda, -\Pi)\cos\beta, = \cos u, , \cos(\lambda_m - \Pi)\cos\beta_m = \cos u_m 
\sin(\lambda, -\Pi)\cos\beta, = \sin u, \cos J , \sin(\lambda_m - \Pi)\cos\beta_m = \sin u_m \cos J 
\sin\beta, = \sin u, \sin J , \sin\beta_m = \sin u_m \sin J,$$
13)

deren Substitution in 11):

$$K = \sin(u, -u_m) \{\cos \beta_n \sin(\lambda_n - II) \sin J - \sin \beta_n \cos J\},\,$$

ergibt; setzt man für den letzteren Klammerausdruck, welcher (vergl. die geometrische Deutung der Symbole  $\mathscr{U}$ , und  $\mathscr{U}_m$  pag. 276) der Sinus des Perpendikels vom zweiten Orte auf den durch die äusseren Beobachtungen gelegten grössten Kreis ist, die Grösse sin  $p_n$ , so wird:

$$K = \sin(u_1 - u_m) \sin p_m.$$
 14)

Die aus dem sphärischen Dreiecke zwischen dem ersten und dritten Ort und dem Pole der Ekliptik folgende Gleichung:

$$\cos(u, -u_m) = \cos\beta, \cos\beta, \cos(\lambda, -\lambda_m) + \sin\beta, \sin\beta_m$$

und die hieraus sich ergebende Relation:

$$\sin \frac{1}{2}(u, -u_m)^2 = \cos \beta, \cos \beta_m \sin \frac{1}{2}(\lambda, -\lambda_m)^2 + \sin \frac{1}{2}(\beta_m - \beta_n)^2$$

liefern bei der numerischen Ausführung eine gute Controle für u, — u,, welcher Bogen der sphärische Abstand der beiden äusseren Orte und daher erster Ordnung ist. Da die Bewegung eines Himmelskörpers, so lange man nur auf die ersten Potenzen der Zeit Rücksicht nimmt, im grössten Kreise stattfindet (vergl. Gleichung 10) pag. 355), so ist  $p_n$  nothwendig von der zweiten Ordnung in Bezug auf die Zwischenzeiten, somit der Factor K der geocentrischen Distanz dritter Ordnung; da aber die verschiedenen A-, B- und C-Coëfficienten erster Ordnung sind, so müssen in den Verhältnissen der Dreiecksflächen, die mit denselben multiplicirt erscheinen, mindestens die Glieder zweiter Ordnung mitgenommen werden, um die geocentrischen Distanzen auf Grössen erster Ordnung richtig zu erhalten. Die Ersetzung der Verhältnisse der Dreiecksflächen durch die Verhältnisse der Zwischenzeiten allein bietet daher keine ausreichende Annäherung, weshalb mindestens jene Glieder berücksichtigt werden müssen, welche die negativen dritten Potenzen der Radienvectoren enthalten. Die Bestimmung der geocentrischen Distanzen aus den Gleichungen 3), 5) und 7) (pag. 352, 353) führt sonach, da die Radienvectoren selbst Functionen von  $\varrho_{i}$ ,  $\varrho_{ii}$  und  $\varrho_{iii}$  sind (vergl. pag. 201), auf höhere Gleichungen. Die Form dieser letzteren wird eine verschiedene, je nachdem man für die Substitution der Verhältnisse der Dreiecksflächen von den Gleichungen 19) (pag. 99) oder 22) (pag. 100) Gebrauch macht; im ersten Falle hat man die Gleichung 5) (pag. 353) heranzuziehen und erhält aus dieser Verbindung die von Gauss in Vorschlag gebrachte Lösung; bei Benützung der Gleichungen 22) (pag. 100), in welchen die Glieder zweiter und dritter Ordnung Functionen von r, und  $r_m$  werden, hat man dieselben mit 3) und 7) (pag. 352, 353) zu verbinden, um zur Kenntnis von e, und e,, zu gelangen. Diese in dem vorliegenden Werke in Vorschlag gebrachte Lösungsart erscheint wohl von vornherein etwas complicirter, bietet aber nicht nur den Vortheil, dass man die Annäherung um eine Ordnung weiter treiben kann, sondern gewährt auch in jenen Fällen, in welchen man die Glieder dritter Ordnung fortlässt, durchschnittlich eine stärkere Convergenz als das Gauss'sche Verfahren, ohne eine grössere Rechnungsarbeit zu veranlassen. Jene Methode wird daher in dem vorliegenden Werke ausführlich behandelt, die Gauss'sche Lösung aber nur andeutungsweise vorgenommen werden.

Wollte man die Gleichungen 3), 5) und 7) gleichzeitig in Rechnung ziehen, so könnte man sogar zu einem Verfahren gelangen, welches schon in der ersten Annäherung die Glieder vierter Ordnung berücksichtigen würde; die bedeutende Convergenz der oben erwähnten Methoden lässt es jedoch vortheilhaft erscheinen, sich auf die Mitnahme der Glieder dritter Ordnung zu beschränken.

Die Gauss'sche Lösung des Problems gestaltet sich in der folgenden Weise: Die Verbindung der Gleichungen 19 (pag. 99) und 5 (pag. 353) ergibt sofort:

$$\varrho_{"} = k + \frac{l}{r_{"}^3}, \qquad 15a)$$

in welcher Gleichung abkürzend:

$$k = \frac{A_{n}}{K} \frac{\tau_{n}}{\tau_{n}} + \frac{B_{n}}{K} + \frac{C_{n}}{K} \frac{\tau_{m}}{\tau_{n}}$$

$$l = \frac{1}{6} \left\{ \frac{A_{n}}{K} \frac{\tau_{n}}{\tau_{n}} (\tau_{n}^{2} - \tau_{n}^{2}) + \frac{C_{n}}{K} \frac{\tau_{m}}{\tau_{n}} (\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2}) \right\}$$
15b)

gesetzt wurde. Bezeichnet man in dem zur Zeit der mittleren Beobachtung zwischen den Orten der Sonne, der Erde und des Himmelskörpers bestehenden ebenen Dreiecke den Winkel am Himmelskörper mit z, an der Erde mit  $\psi_n$ , so ist:

$$\varrho_{"} = \frac{R_{"}\sin(\psi_{"} + z)}{\sin z} 
r_{"} = \frac{R_{"}\sin\psi_{"}}{\sin z}.$$

Die Einführung dieser Relationen in 15a) ergibt:

$$R_n \sin \psi_n \cos z + (R_n \cos \psi_n - k) \sin z = \frac{l}{R_n^3 \sin \psi_n^3} \sin z^4,$$

oder auch, indem man:

$$\Omega \sin \omega = R_n \sin \psi_n$$

$$\Omega \cos \omega = R_n \cos \psi_n - k$$

$$M = \frac{l}{\Omega R_n^3 \sin \psi_n^3},$$

setzt:

$$M\sin z^4 = \sin(z+\omega), \qquad 18$$

welche Gleichung übrigens nur scheinbar transcendent ist, da dieselbe leicht auf eine Gleichung achten Grades reducirt werden kann, deren Unbekannte sin z ist. Hat man  $\sin z$  nach 18) durch Versuche bestimmt, so führt die Benützung der Gleichungen 16) zur Kenntnis von  $\varrho_n$  und  $r_n$ ; mit Hilfe von  $r_n$  berechnet man nach Gleichung 19) (pag. 199) die Verhältnisse der Dreiecksflächen  $\frac{[r_n r_m]}{[r_n r_m]}$  und  $\frac{[r_n r_n]}{[r_n r_m]}$ , welche in den Gleichungen 3) und 7) (pag. 352, 353) substituirt,  $\varrho_n$  und  $\varrho_m$  finden lassen,

woraus man die heliocentrischen Orte und die Elemente ableitet, welch letztere theoretisch bis auf Grössen erster Ordnung richtig sein werden.

Zur Lösung des Problems nach der von mir in Vorschlag gebrachten Methode sollen zuerst die Gleichungen 3) (pag. 352) und 7) (pag. 353) in der Gestalt:

$$\varrho_{r} = \frac{A_{r}}{K} + \frac{[r_{r}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} \frac{B_{r}}{K} + \frac{[r_{r}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} \frac{C_{r}}{K} 
\varrho_{m} = \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{r}r_{m}]} \frac{A_{m}}{K} + \frac{[r_{r}r_{m}]}{[r_{r}r_{m}]} \frac{B_{m}}{K} + \frac{C_{m}}{K},$$
19)

in Betracht gezogen werden. Ersetzt man die in denselben auftretenden Verhältnisse der Dreiecksflächen nach den Ausdrücken 25) (pag. 101) und führt abkürzend ein:

$$I_{i} = \frac{A_{i}}{K} + \frac{B_{i}}{K} \frac{\tau_{i}}{\tau_{i}} + \frac{C_{i}}{K} \frac{\tau_{ii}}{\tau_{i}}$$

$$I_{ii} = \frac{A_{ii}}{K} \frac{\tau_{i}}{\tau_{ii}} + \frac{B_{ii}}{K} \frac{\tau_{ii}}{\tau_{ii}} + \frac{C_{ii}}{K}$$

$$\{II\}_{i} = \frac{B_{i}}{K} \frac{\tau_{ii}}{\tau_{i}} \Psi_{ii}'' + \frac{C_{i}}{K} \frac{\tau_{ii}}{\tau_{ii}} \Psi_{ii}''$$

$$\{II\}_{ii} = \frac{A_{ii}}{K} \frac{\tau_{i}}{\tau_{ii}} \Psi_{ii}' + \frac{B_{ii}}{K} \frac{\tau_{ii}}{\tau_{iii}} \Psi_{ii}'',$$

so wird:

$$\begin{cases}
\varrho_{1} = I_{1} + \{II\}, x \\
\varrho_{m} = I_{m} + \{II\}_{m} x,
\end{cases}$$
21)

in welchen Gleichungen [vergl. 24) pag. 101] x den Werth  $(r, + r_m)^{-3}$  darstellt: die Symbole I sind völlig bekannte Grössen, während für die von den  $\mathcal{V}$ -Functionen abhängigen Symbole  $\{II\}$  vor Ermittlung der Elemente nur Näherungswerthe nach der Gleichung 23) (pag. 100) substituirt werden können; die Mitnahme der ersten Glieder der letzten Ausdrücke reicht, wie dies oben (pag. 356) gezeigt wurde, aus, doch gestattet die hier gewählte Form der Lösung auch noch die zweiten Glieder in Rechnung zu ziehen. Setzt man:

$$y = \frac{r_{m} - r_{r}}{r_{m} + r_{r}}, \qquad 22)$$

so wird nach 23) (pag. 100), wenn man mit den verschiedenen unten auftretenden Gamma-Symbolen die vor Ermittlung der Elemente nicht näher bekannten Glieder vierter Ordnung darstellt:

$$\begin{split} \Psi''_{n} &= -\frac{1}{3} (\tau_{n}^{2} - \tau_{r}^{2}) - 4 \frac{\tau_{m} \tau_{r}^{2}}{\tau_{n}} y + \gamma''_{r} \\ \Psi'''_{n} &= -\frac{1}{3} (\tau_{m}^{2} - \tau_{r}^{2}) - 4 \tau_{r} \tau_{m} y + \gamma''_{r} \\ \Psi''_{m'} &= -\frac{1}{3} (\tau_{r}^{2} - \tau_{m}^{2}) + 4 \tau_{r} \tau_{m} y + \gamma''_{m'} \\ \Psi'''_{m} &= -\frac{1}{3} (\tau_{r}^{2} - \tau_{m}^{2}) + 4 \frac{\tau_{r} \tau_{m}^{2}}{\tau_{r}} y + \gamma'''_{m}; \end{split}$$

die weiteren Abkürzungen:

$$\begin{array}{lll} \mu_{i}'' = -\frac{1}{3} \left( \tau_{ii}^{2} - \tau_{i}^{2} \right) & , & II_{i} = \left( \frac{B_{i}}{K} \frac{\tau_{ii}}{\tau_{i}} \right) \mu_{i}'' + \left( \frac{C_{i}}{K} \frac{\tau_{ii}}{\tau_{i}} \right) \mu_{i}''' \\ \mu_{i}''' = -\frac{1}{3} \left( \tau_{ii}^{2} - \tau_{i}^{2} \right) & , & III_{i} = -4 \left\{ \frac{B_{i}}{K} \tau_{i} \tau_{ii} + \frac{C_{i}}{K} \tau_{ii}^{2} \right\} \\ \mu_{ii}' = -\frac{1}{3} \left( \tau_{i}^{2} - \tau_{ii}^{2} \right) & , & II_{ii} = \left( \frac{A_{ii}}{K} \frac{\tau_{i}}{\tau_{iii}} \right) \mu_{ii}'' + \left( \frac{B_{ii}}{K} \frac{\tau_{ii}}{\tau_{iii}} \right) \mu_{ii}'' \end{array} \right\} \quad 24i$$

$$\mu_{m}" = -\frac{1}{3} \left( \tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2} \right) , \quad III_{m} = +4 \left\{ \frac{A_{m}}{K} \tau_{r}^{2} + \frac{B_{m}}{K} \tau_{r} \tau_{m} \right\}$$

$$\Gamma_{r} = \left( \frac{B_{r}}{K} \frac{\tau_{n}}{\tau_{r}} \right) \gamma_{r}" + \left( \frac{C_{r}}{K} \frac{\tau_{m}}{\tau_{r}} \right) \gamma_{r}"$$

$$\Gamma_{m} = \left( \frac{A_{m}}{K} \frac{\tau_{r}}{\tau_{m}} \right) \gamma_{m}" + \left( \frac{B_{m}}{K} \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}} \right) \gamma_{m}",$$

von welchen die beiden letzten die vor Ermittlung der Elemente unbekannten Grössen zweiter Ordnung darstellen, während die übrigen als durch die Zwischenzeiten bekannt angesehen werden können, geben den Gleichungen zur Berechnung der Symbole {II} die Form:

$$\{II\}_{m} = II_{m} + III_{m} y + \Gamma_{m}$$
  
 $\{II\}_{m} = II_{m} + III_{m} y + \Gamma_{m}.$ 

Ist die Rechnung in der ersten Näherung durchgeführt, so wird dieselbe für  $\eta$ , d. h. für die Verhältnisse der Sectoren zu den Dreiecksflächen Näherungen ergeben, welche mit Benützung der Formel 27) (pag. 101) eine Bestimmung der  $\gamma$ -Grössen gestatten; es wird nämlich sein:

$$\gamma'' = \frac{(\eta_{n} - 1) - (\eta_{n} - 1)}{\eta_{n}x} - \mu'' + 4 \frac{\tau_{m}\tau_{n}^{2}}{\tau_{n}} y 
\gamma''' = \frac{(\eta_{n} - 1) - (\eta_{m} - 1)}{\eta_{m}x} - \mu''' + 4 \tau_{n}\tau_{m}y 
\gamma''' = \frac{(\eta_{m} - 1) - (\eta_{n} - 1)}{\eta_{n}x} - \mu''' - 4 \tau_{n}\tau_{m}y 
\gamma''' = \frac{(\eta_{m} - 1) - (\eta_{n} - 1)}{\eta_{n}x} - \mu''' - 4 \frac{\tau_{n}\tau_{m}^{2}}{\tau_{n}} y.$$
26)

Die eben durchgeführten Entwicklungen zeigen, dass man in den Gleichungen 21) (pag. 358) die Symbole {II} als mindestens näherungsweise bekannt voraussetzen darf; da aber in diesen Gleichungen:

$$x = (r_1 + r_{111})^{-3},$$
 27)

ist, während  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  ebenfalls bekannte Functionen von r, und  $r_m$  sind (vergl. pag. 291), so wird der diesen Gleichungen entsprechende Werth von x in jedem speciellen Falle durch zweckmässig geleitete Versuche gefunden werden können, welche eine kleine, im folgenden Kapitel zu erörternde Hilfstafel wesentlich erleichtern wird.

Indem in Bezug auf die Darstellung von r, und  $r_m$  als Functionen von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  auf die früheren Entwicklungen (vergl. pag. 291) verwiesen wird, sollen hier nur jene Abänderungen in das Problem eingeführt werden, die aus der eventuellen Einführung der Sonnenbreiten entstehen. Es ist nämlich:

$$r^2 = x^2 + y^2 + z^2 = (\xi - X)^2 + (\eta - Y)^2 + (\zeta - Z)^2$$

daher, wenn man die zweiten Potenzen der Sonnenbreiten fortlässt:

$$r^{2} = \varrho^{2} + R^{2} - 2(\xi X + \eta Y + \zeta Z) = \varrho^{2} + R^{2} - 2\varrho R \cos \beta \cos (\lambda - L) - 2\varrho R \sin \beta B \arctan i'';$$
setzt man also:
$$\cos \psi = \cos \beta \cos (\lambda - L) + \sin \beta B \arctan i''$$

$$\cos \psi = \cos \beta \cos (\lambda - L) + \sin \beta B \arctan''$$

$$\sin \psi \cos P = \cos \beta \sin (\lambda - L)$$

$$\sin \psi \sin P = \sin \beta - \cos \beta \cos (\lambda - L) B \arctan'',$$
28)

so wird:

$$r^2 = \varrho^2 + R^2 - 2\varrho R \cos \psi,$$

und man erhält, unter der Annahme:

$$N = R\cos\psi, \ \ D = R\sin\psi, \ \ \tan\theta = \frac{\varrho - N}{D},$$

sofort:

$$r = (\varrho - N) \csc \theta = D \sec \theta.$$

Bezeichnet man in dem Dreiecke: Sonnenmittelpunkt — Himmelskörper — Beobachtungsort, den Winkel am Himmelskörper mit z, so wird:

$$\varrho = \frac{r\sin(z + \psi)}{\sin\psi}, \qquad R = \frac{r\sin z}{\sin\psi}; \qquad \qquad 29)$$

man wird, wenn man die Winkel z und  $\theta$  vergleicht, leicht bemerken, dass:

$$r\sin z = R\sin \psi = r\cos \theta$$
  
 
$$r\cos z = \varrho - R\cos \psi = r\sin \theta,$$

somit:

$$z_{i} = 90^{\circ} - \theta_{i}$$
 ,  $z_{iii} = 90^{\circ} - \theta_{iii}$  30)

ist.

Wendet man die vorstehend entwickelten Formeln auf den ersten und dritten Ort an, so wird mit Rücksicht darauf, dass in jenen Fällen, in welchen man die Sonnenbreiten in Rechnung zieht,  $\beta$  so klein ist  $(\beta < 1^{\circ})$ , dass ohne wesentlichen Nachtheil das Product dieses Bogens in die Sonnenbreite übergangen werden darf, zu rechnen sein:

$$\cos\psi_{\prime} = \cos\beta; \cos(\lambda, -L_{\prime}) \qquad , \qquad \cos\psi_{\prime\prime\prime} = \cos\beta_{\prime\prime\prime}\cos(\lambda_{\prime\prime\prime} - L_{\prime\prime\prime\prime})$$

$$\sin\psi_{\prime}\cos P_{\prime} = \cos\beta, \sin(\lambda_{\prime\prime} - L_{\prime\prime}) \qquad , \sin\psi_{\prime\prime\prime}\cos P_{\prime\prime\prime} = \cos\beta_{\prime\prime\prime}\sin(\lambda_{\prime\prime\prime} - L_{\prime\prime\prime\prime})$$

$$\sin\psi_{\prime}\sin P_{\prime\prime} = \sin\beta_{\prime\prime} - \cos\psi_{\prime\prime}B_{\prime\prime\prime}\sin P_{\prime\prime\prime} = \sin\beta_{\prime\prime\prime} - \cos\psi_{\prime\prime\prime}B_{\prime\prime\prime}\sin P_{\prime\prime\prime}$$

$$N_{\prime\prime} = R_{\prime\prime}\cos\psi_{\prime\prime} \qquad , \qquad N_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime}\cos\psi_{\prime\prime\prime} \qquad \}_{31}$$

$$D_{\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime}\sin\psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime}\sin\psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime}\sin\psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime\prime}\sin\psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime\prime}\sin\psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime}\sin\psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime\prime}\sin\psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime}\sin\psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime\prime}\sin\psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime\prime}\sin\psi_$$

Über die Art und Weise, die versuchsweise Auflösung der Gleichungen 21, bequem zu gestalten, wird das zweitfolgende Kapitel die ausführliche Anleitung enthalten.

### 2. Über die mehrfachen Lösungen des Problems.

Man kann der Gleichung 15a) (pag. 357) durch theoretisch zu rechtfertigende Vernachlässigungen eine einfachere Gestalt ertheilen, welche dieselbe besonders für die Untersuchung der mehrfachen Lösungen des Problems geeignet macht und überdies die Hilfsmittel an die Hand gibt, die im vorangehenden Kapitel aufgeführte versuchsweise Lösung der Gleichungen 21) (pag. 358) zu erleichtern; es wird sich hierbei auch Gelegenheit bieten, jene Fälle aufzuweisen, in welchen drei vollständige Beobachtungen zur Ermittlung der Bahnelemente nicht ausreichen. Da es bei solchen Untersuchungen aber nicht auf die äusserste Genauigkeit ankommt. so sollen in diesem Kapitel die Sonnenbreiten durchaus der Null gleichgesetzt ge-

dacht werden, weshalb mit Rücksicht auf die Gleichungen 8) und 9) (pag. 276) geschrieben werden kann:

$$\frac{[R_{n}R_{m}]}{|R_{n}R_{m}|}A_{n}+B_{n}+\frac{[R_{n}R_{m}]}{|R_{n}R_{m}|}C_{n}=0.$$

Subtrahirt man diesen Nullwerth von der Gleichung 5) (pag. 353), so wird:

$$K\varrho_n = \left\{ \frac{[r_n r_m]}{[r_r r_m]} - \frac{[R_n R_m]}{[R_r R_m]} \right\} A_n + \left\{ \frac{[r_r r_n]}{[r_r r_m]} - \frac{[R_n R_n]}{[R_r R_m]} \right\} C_m$$

macht man von den oben [vergl. 19] pag. 99] gegebenen Reihenentwicklungen Gebrauch, indem man dieselben gleichmässig auf die Bahn des Himmelskörpers und der Erde anwendet und bleibt bei den Gliedern zweiter Ordnung stehen, so findet sich:

 $K\varrho_{n} = \left\{ \frac{\tau_{n}(\tau_{n}^{2} - \tau_{n}^{2})}{6\,\tau_{n}} A_{n} + \frac{\tau_{m}(\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2})}{6\,\tau_{n}} C_{n} \right\} \left\{ \frac{1}{r_{n}^{3}} - \frac{1}{R_{n}^{3}} \right\}.$ 

-Die Grössen  $A_n$ ,  $B_n$  und  $C_n$  können aber [vergl. 9b) pag. 354] ebenfalls nach Potenzen der Zeit entwickelt werden, so dass etwa:

$$A_{n} = -B_{n} - \alpha \tau_{m} + \alpha' \tau_{m}^{2} + \cdots$$

$$C_{n} = -B_{n} + \alpha \tau_{n} + \alpha' \tau_{n}^{2} + \cdots$$

geschrieben werden kann; lässt man die Glieder dritter Ordnung weg, so findet sich leicht:

 $K\varrho_{n} = \frac{\tau_{n}\tau_{m}}{2}B_{n}\left\{\frac{1}{R_{n}^{3}} - \frac{1}{r_{n}^{3}}\right\}.$  1)

Die geometrische Deutung der Grösse K ist oben [Gleichung 14) pag. 356] gegeben worden; jene für  $B_n$  lässt sich ebenfalls ohne Schwierigkeit auffinden. Geht man auf die in den Gleichungen 4) (pag. 353) enthaltene Bedeutung des Symbols  $B_n$  zurück und setzt:

$$\lambda_{nn} - L_{nn} = (\lambda_{nn} - \Pi) - (L_{nn} - \Pi)$$
  
 $\lambda_{nn} - L_{nn} = (\lambda_{nn} - \Pi) - (L_{nn} - \Pi)$ 

so findet sich:

$$\begin{split} &-\frac{B_{\prime\prime\prime}}{R_{\prime\prime\prime}} = \sin\beta, \cos\beta_{\prime\prime\prime\prime}\sin(\lambda_{\prime\prime\prime\prime} - II)\cos(L_{\prime\prime\prime} - II) - \sin\beta, \cos\beta_{\prime\prime\prime\prime}\cos(\lambda_{\prime\prime\prime} - II)\sin(L_{\prime\prime\prime} - II) - \\ &-\cos\beta, \sin\beta_{\prime\prime\prime\prime}\sin(\lambda_{\prime\prime} - II)\cos(L_{\prime\prime\prime} - II) + \cos\beta, \sin\beta_{\prime\prime\prime\prime}\cos(\lambda_{\prime\prime} - II)\sin(L_{\prime\prime\prime} - II), \end{split}$$

und mit Rücksicht auf die Gleichungen 13) (pag. 356):

$$\frac{B_{"}}{R_{"}}=\sin J\sin (L_{"}-\Pi)\sin (u_{"}-u_{"}).$$

Bezeichnet man mit  $P_n$  das sphärische Perpendikel, welches von dem mittleren Sonnenorte auf den durch die beiden äusseren geocentrischen Orte des Himmelskörpers gelegten grössten Kreis gefällt wird, so ist — die Sonnenbreiten der Null gleich gesetzt —:

$$\sin P_{"} = \sin J \sin \left( L_{"} - \Pi \right),$$

und man hat sonach:

$$B_n = R_n \sin P_n \sin (u_n - u_m). \qquad 2)$$

Führt man nun in 1) für  $B_n$  die eben erhaltene, für K die durch die Gleichung 14) (pag. 356) bestimmte Relation ein, so ergibt sich die Gleichung:

$$\frac{\varrho_n}{R_n} = \frac{\tau_n \tau_m}{2} \cdot \frac{\sin P_n}{\sin p_n} \left\{ \frac{1}{R_n^3} - \frac{1}{r_n^3} \right\}, \tag{3}$$

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

46

welche den berühmten Lambert'schen Satz über die Krümmung der geocentrischen Bahn eines Himmelskörpers darstellt; es sind nämlich die Grössen  $\varrho_n$ ,  $R_n$ ,  $r_n$ ,  $\tau$ , und  $\tau_m$  der Natur nach positiv, weshalb die Factoren:

$$\frac{\sin P_{"}}{\sin p_{"}}$$
 und  $\frac{1}{R_{"}^3} - \frac{1}{r_{"}^3}$ ,

stets das gleiche Vorzeichen haben müssen. Der letztere Factor wird negativ, sobald  $R_n > r_n$ , dagegen positiv, wenn  $R_n < r_n$ , es muss daher:

 $\sin P_n$  mit  $\sin p_n$  ungleich bezeichnet sein, wenn  $R_n > r_n$ ,  $\sin P_n$  mit  $\sin p_n$  gleich bezeichnet sein, wenn  $R_n < r_n$  ist.

Denkt man sich den durch die äusseren Beobachtungen gelegten grössten Kreis die Himmelskugel in zwei Hemisphären zerfällend, so liegen, da die Perpendikel  $P_n$  und  $p_n$  polare Coordinaten darstellen, die in Bezug auf diesen grössten Kreis analog wie die Breiten in Bezug auf die Ekliptik gezählt werden, im ersten Falle der mittlere Ort des Himmelskörpers und der zugehörige Sonnenort in verschiedenen, im zweiten Falle aber in denselben Hemisphären; im ersten Falle  $(R_n > r_n)$  ist daher das Bahnstück gegen den Sonnenort nothwendig concav, im zweiten  $(R_n < r_n)$  convex, womit der Lambert'sche Satz über die Krümmung der geocentrischen Bahn nach der Gleichung 3) erwiesen erscheint.

Setzt man in der Gleichung 3):

$$\frac{\varrho_{n}}{R_{n}}=z, \qquad \frac{r_{n}}{R_{n}}=\lambda, \qquad \frac{\tau, \tau_{m} \sin P_{n}}{2} \frac{1}{\sin p_{n} R_{n}^{3}}=m, \qquad 4$$

so nimmt diese die Gestalt:

$$z=m-\frac{m}{13}, \qquad \qquad 5)$$

an, wobei mit Rücksicht auf die Relation (vergl. pag. 201):

$$r_{n}^{2} = R_{n}^{2} - 2R_{n}\cos\psi_{n}\varrho_{n} + \varrho_{n}^{2}$$

in welcher  $\psi_n$  den scheinbaren Abstand des Himmelskörpers von der Sonne zur Zeit der zweiten Beobachtung darstellt, geschrieben werden kann:

$$\lambda^2 = 1 - 2\cos\psi_{\parallel}z + z^2.$$

Die Gleichungen 5) und 6) werden also eine Bestimmung von z ermöglichen und führen entwickelt auf eine Gleichung achten Grades, deren eine Wurzel der Null gleich ist. Von den acht Wurzeln dieser Gleichung kommen aber nicht alle für das vorliegende Problem in Betracht, denn alle imaginären und negativen Wurzeln haben keine Bedeutung, da z nothwendig einen reellen positiven Werth erhalten muss. Schreibt man die Gleichung 5) in der Form:

$$\frac{m}{(1-2\cos\psi_{n}z+z_{j}^{2})^{3/2}}=m-z\,,$$

und zeichnet die aus dem rechten und linken Theile entstehenden Curven, indem man die Werthe von z als Abscissen annimmt, so entsteht aus dem linken Theile (der Wurzelausdruck  $\lambda^{3/2}$  vorerst mit seinem doppelten Zeichen genommen) eine

symmetrisch ober- und unterhalb der Abscissenachse verlaufende Curve. Das Maximum beziehungsweise Minimum entspricht der Abscisse  $z = \cos \psi_n$ ; für die Wendepunkte sind die Abscissen  $\cos \psi_n \pm \frac{1}{4} \sin \psi_n$ , und die gegen  $z = \cos \psi_n$  symmetrisch verlaufende Curve nähert sich mit ihren linken und rechten Ästen asymptotisch der Abscissenachse; diese Curve schneidet die Ordinatenachse in der Ordinate m. Die aus dem rechten Theile der Gleichung entstehende Curve ist aber eine gerade Linie, welche die Ordinatenachse in der Ordinate m schneidet und mit ihr einen Winkel von 135° einschliesst, so dass für diese Gerade  $\frac{dy}{dz} = -1$  wird. Für z = 0tritt demnach stets eine Lösung ein und zwar entspricht diese der Erdbahn; da aber  $\lambda^{3/2}$  der Idee des Problems entsprechend nur positiv angesetzt wird, so wird im Allgemeinen, sobald m positiv ist  $(r_n > R_n)$ , stets bloss der oberhalb der Abscisse gelegene Curvenzweig, sobald m negativ ist  $(r_n < R_n)$ , der untere allein in Betracht kommen. Es können, wie man leicht sieht, in einem Quadranten nicht mehr als zwei Schnitte stattfinden. da ein Schnitt stets in der Ordinatenachse in der Ordinate m vorhanden ist; ist m positiv, so wird also, weil z der Voraussetzung nach stets positiv ist, der erste Quadrant, wenn aber m negativ ist, der vierte Quadrant die einzig brauchbaren Lösungen enthalten; überdies kann man hieraus schliessen, dass im ersten Falle die brauchbaren Lösungen zwischen x = 0 und x = menthalten sind, während im letzten Falle x jeden beliebigen positiven reellen Werth Da somit jedesmal die brauchbaren Lösungen nur in einem Quadranten (ersten oder vierten) stattfinden können, und innerhalb eines solchen entweder kein Schnitt, oder einer oder höchstens zwei Schnitte denkbar sind, so ist der Schluss erlaubt, dass die Gleichung achten Grades eine oder zwei positive Wurzeln habe; im letzteren Falle wird man daher durch zwei verschiedene Bahnen den drei der Rechnung zu Grunde gelegten Beobachtungen genügen können. Man hat diese Doppellösung ganz mit Unrecht als paradox und das Eintreten derselben als selten bezeichnet, letzteres würde vielmehr, wie dies die folgende Discussion lehrt, durchaus nicht vereinzelt vorgekommen sein, wenn man nur die Bahnbestimmung aus drei Orten häufiger auf Kometen angewendet hätte; so wird z. B. der Fall der Doppellösung stets vorliegen, wenn der Himmelskörper von der Sonne weiter entfernt als die Erde und gleichzeitig der scheinbare Abstand derselben von der Sonne  $\psi_n$  kleiner ist als 90°.

Entwickelt man die Gleichungen 5) und 6) (pag. 362) nach z, reducirt dieselben durch Weglassen der Wurzel z = 0 auf eine Gleichung siebenten Grades und schreibt statt  $z \cos \psi_n$  der Kürze halber a, so erhält diese die folgende Gestalt:

$$z^{7} - [3a + 2m]z^{6} + [3a^{2} + 6am + m^{2} + 3]z^{5} - [a^{3} + 6ma^{2} + 3am^{2} + 6a + 6m]z^{4} +$$

$$+ [2ma^{3} + 3a^{2} + 3a^{2}m^{2} + 3m^{2} + 12am + 3]z^{3} - [a^{3}m^{2} + 6ma^{2} + 6am^{2} + 6m + 3a]z^{2} +$$

$$+ [3a^{2}m^{2} + 3m^{2} + 6am + 1]z - [2m + 3am^{2}] = 0.$$

Ist m positiv, so sind die brauchbaren Lösungen nach den obigen Betrachtungen zwischen den Grenzen z = 0 und z = m enthalten, das Polynom X aber nimmt für die eben bezeichneten Grenzen die Werthe:

an, dasselbe ändert das Zeichen, wenn [2+3am] negativ ist, behält dasselbe, wenn [2+3am] positiv wird. Was die Anzahl der Lösungen betrifft, wird im ersten Falle eine Lösung, im letzten Falle entweder keine oder es werden zwei Lösungen möglich sein, da aber die Beobachtungen als der Natur entnommen — Beobachtungsfehler ausgeschlossen — das Vorhandensein einer Lösung erfordern, so wird man im letzten Falle stets berechtigt sein zu behaupten, dass zwei Lösungen vorhanden seien; negative Werthe von [2+3am] bedingen daher, falls m positiv ist, eine, positive aber zwei Lösungen.

Ist hingegen m negativ, so wird man haben:

$$X = -m [z + 3am] \text{ für } z = 0$$

$$X = +\infty \qquad \text{für } z = +\infty,$$
8)

woraus man leicht schliesst, dass, da *m* negativ vorausgesetzt ist, [2 + 3 am] negativ sein muss, wenn ein Zeichenwechsel (eine Lösung), dagegen positiv, wenn kein solcher (zwei Lösungen oder keine) eintreten soll. Wie man sieht, gestalten sich die Bedingungen für das Eintreten einer oder zweier Lösungen ganz identisch, gleichgiltig ob man *m* positiv oder negativ voraussetzt, man erhält daher als Resultat der eben vorgenommenen Untersuchung, dass:

falls 
$$(1 + 3\cos\psi_n m)$$
 negativ ist, eine Lösung vorhanden ist, falls aber  $(1 + 3\cos\psi_n m)$  positiv ist, keine oder zwei Lösungen möglich sind.

Dieses einfache Kriterium wird daher stets die Möglichkeit bieten, sofort die Entscheidung zu treffen, ob man eine einzige oder eine doppelte Lösung des Problems zu erwarten habe.

Da in den Gleichungen 5) und 6) (pag. 362) nur zwei Parameter: m und  $\cos \psi_n$ , auftreten, so kann man die zu diesen Parametern gehörenden Werthe von z in eine Tafel mit doppeltem Eingang bringen, oder — was für die Tabulirung bequemer erscheint — als Argument z und  $\psi_n$  wählen und in die Tafel die zugehörigen Werthe von m einsetzen; die Herren Anton und Schram haben eine solche Tafel berechnet, welche mit den Argumenten  $\psi_n$  (scheinbaren Abstand des Himmelskörpers von der Sonne) und z (Verhältnis des geocentrischen Abstandes des Himmelskörpers zum geocentrischen Abstande der Sonne) die reciproken Werthe von m, also m gibt und als Tafel XIIIa) im vorliegenden Werke Aufnahme gefunden hat; dieselbe ist sehr lehrreich und gibt auf einen Blick zu erkennen, ob in einem gegebenen Falle eine oder zwei Lösungen stattfinden. Es sind nämlich  $\psi_n$  und  $\frac{1}{m}$  bekannt; geht man nun, was wohl meist ausreichend sein wird, in die dem vorgelegten Werthe von  $\psi_n$  nächstliegende Columne der Tafel XIIIa, ein, so wird der Werth von  $\frac{1}{m}$  in dieser Columne sich entweder gar nicht oder an einer oder zwei Stellen finden; findet sich derselbe nicht vor, so ist keine

Lösung vorhanden, daher sind in solchen Fällen Beobachtungs- oder Rechnungsfehler anzunehmen; erscheint der Werth nur einmal, so ist eine Lösung möglich, ist er aber an zwei Stellen vorhanden, so muss das Problem eine doppelte Lösung haben; welche die richtige ist, wird nur durch Benützung anderweitiger Beobachtungen entschieden werden können. Die Tafel XIIIa) gibt daher ein Hilfsmittel an die Hand, die in dem Problem der Bahnbestimmung aus drei Orten auftretende höhere Gleichung sofort näherungsweise zu lösen, man erhält aus derselben den dem vorgelegten  $\psi_n$  und  $\frac{1}{m}$  entsprechenden Werth von  $z = \frac{\ell_n}{R_n}$ ; ist hierbei der reciproke Werth von m nahe einem Maximum, so wird die Bestimmung von z unsicher ausfallen, so dass auch über diesen Umstand die Tafel XIIIa) vollständige Aufklärung gibt.

Man kann sich auch die Aufgabe stellen, für gegebene Werthe von  $\psi_n$  die Grenzen von m zu bestimmen, innerhalb welcher keine, eine oder zwei positive Lösungen für z eintreten; die diesbezüglichen Grenzwerthe sind in der Tafel XIII b) enthalten, deren Anordnung wohl keiner näheren Erklärung bedarf. Die Werthe in der Columne "keine Lösung" der Tafel XIII b) sind an zwei Stellen durch Horizontallinien unterbrochen: es geht an diesen Stellen nämlich die Bedingung des Maximums und Minimums auf negative Werthe von z über, die als unbrauchbar ausgeschlossen werden; während also Tafel XIII a) mit den Argumenten  $\psi_n$  und  $\frac{1}{m}$  den Werth von z finden lässt, dient Tafel XIII b) nur zur Entscheidung darüber, ob für die gegebenen Werthe von  $\psi_n$  und m Lösungen und wieviele derselben möglich sind.

Es findet sich in der Tafelsammlung auch eine Tafel XIII c), welche hauptsächlich die Auflösung der Gleichungen 21) (pag. 358) des vorangehenden Kapitels in ihrer Anwendung auf kleine Planeten erleichtern soll. Lässt man nämlich die Glieder dritter Ordnung weg, so kann man diese Gleichungen auch schreiben:

$$\left. egin{aligned} arrho_{r} &= I_{r} + rac{II_{r}}{8\,r_{r}^{3}} \ arrho_{m} &= I_{m} + rac{II_{m}}{8\,r_{m}^{3}}. \end{aligned} 
ight\} \quad ext{10}$$

· Vergleicht man diese Relationen mit 5) (pag. 362), so wird man schliessen dürfen, dass innerhalb der gesetzten Genauigkeitsgrenzen:

$$m_{i} = \frac{I_{i}}{R_{i}} = -\frac{II_{i}}{8R_{i}^{4}}$$
 $m_{ii} = \frac{I_{iii}}{R_{iii}} = -\frac{II_{iii}}{8R_{iii}^{4}}$ 

sein wird. Beide Werthe können innerhalb dieser Grenzen nur auf Glieder erster Ordnung stimmen, da aber bei den kleinen Planeten hauptsächlich nur die Symbole I für die Bestimmung von  $\varrho$  massgebend werden, so wird es im Allgemeinen vortheilhafter sein, sich der Relationen:

$$m_i = \frac{I_i}{R_i}$$
 und  $m_{iii} = \frac{I_{iii}}{R_{iii}}$ .

zu bedienen; mit diesen Argumenten und den zugehörigen Werthen von  $\psi$  müssen demnach die Gleichungen 5) und 6) (pag. 362) die Bestimmung von z oder, was noch zweckmässiger ist, von  $\lambda$  ergeben. Es wurde also nach diesen Gleichungen eine Tafel berechnet, welche mit den Argumenten  $\psi$  und  $\log{(2 \lambda)^{-3}}$  den Werth von m ergibt, und für  $\psi$  und  $\log{(2 \lambda)^{-3}}$  solche Grenzen gewählt, die im Allgemeinen bei der ersten Bahnbestimmung kleiner Planeten nicht überschritten werden. Die Benützung und Verwerthung dieser Tafel wird in dem folgenden Kapitel ausführlich erläutert werden, hier wird von dieser selbst nur kurz Erwähnung gemacht, da ihre Construction mit Rücksicht auf die in diesem Kapitel gemachten Auseinandersetzungen kaum einer näheren Darlegung bedarf; man wird nämlich, da  $\psi$  und  $\lambda$  als gegeben betrachtet werden können, zunächst rechnen:

$$x = \cos \psi + \sqrt{\lambda^2 - \sin \psi^2},$$

von der Wurzel nur das hier angeführte positive Vorzeichen verwendend, erhält man zur Bestimmung von m:

$$m=\frac{x}{1-\frac{1}{23}},$$

nach welcher Formel die Tafel XIIIc) berechnet ist; sie gibt mit dem horizontalen Argumente  $\log (2 \lambda)^{-3}$ , mit dem vertikalen  $\psi$  den zugehörigen Werth von  $\log m$ .

Die Gleichung 3) (pag. 361) kann auch über die Sicherheit der vorzunehmenden Bahnbestimmung Aufschluss geben. An sich lehrt dieselbe, dass der Bahnbestimmung eine beträchtliche Unsicherheit anhaftet, so lange die Zwischenzeiten klein sind, denn das Verhältnis:

$$\sin P_n : \sin p_n$$

welches für den Grad der Genauigkeit von  $\varrho_n$  massgebend ist, wird stets sehr unsicher erhalten, da  $P_n$  und  $p_n$  Grössen zweiter Ordnung sind. Es können aber Fälle eintreten, in welchen diese theoretisch als zweiter Ordnung zu betrachtenden Grössen numerisch höherer Ordnung werden: liegen nämlich alle drei Beobachtungen in einem grössten Kreise, so wird nothwendig  $\sin p_n$  der Null gleich, soll demnach  $\varrho_n$  endliche Werthe erhalten, so muss auch der Factor:

$$\sin P_n \left( \frac{1}{R_n^3} - \frac{1}{r_n^3} \right),\,$$

der Null gleich werden; dies kann — schliesst man den Specialfall  $r_n = R_n$  von der Betrachtung aus — nur dann eintreten, wenn auch sin  $P_n$  der Null gleich wird. Liegen also die drei Beobachtungen in einem grössten Kreise, so muss, wenn nicht zufällig  $r_n$  sehr nahe gleich  $R_n$  ist, welche Bedingung bei kleinen Planeten niemals eintreten kann, der mittlere Sonnenort ebenfalls in diesem grössten Kreise liegen, weshalb man die Behauptung aufstellen kann, dass im Allgemeinen eine Bahnbestimmung aus drei Orten nicht möglich sein wird, wenn diese in einem grössten

Kreise liegen und dass dieselbe sehr unsicher ausfallen muss, wenn dieser Bedingung auch nur nahezu genügt wird. In solchen Fällen müssen jene Methoden der Bahnbestimmung in Anwendung kommen, welche vier Beobachtungen zu diesem Zwecke fordern und in der folgenden Abtheilung näher behandelt werden.

Hieran schliesst sich die für die erste Bahnbestimmung nicht unwichtige Bemerkung, dass schon zwei dem scheinbaren Orte nach einigermassen entferntere Beobachtungen ein im Allgemeinen verlässliches Kriterium bieten, ob eine Bahnbestimmung aus drei Orten mit Sicherheit möglich sein wird oder nicht: da nämlich  $p_n$  in Bezug auf die Zwischenzeiten zweiter Ordnung ist, so wird eine Bahnbestimmung mit einer nach Massgabe der Zwischenzeit entsprechenden Sicherheit stets erlangt werden können, wenn sin  $P_n$  eine Grösse nullter Ordnung ist. Legt man durch die erste und dritte Beobachtung, deren Längen und Breiten mit  $\lambda_n$ ,  $\lambda_m$ ,  $\beta_n$  und  $\beta_m$  bezeichnet werden sollen, einen grössten Kreis, so wird der aufsteigende Knoten k' dieses Kreises und seine Neigung i' bestimmt sein durch [vergl. 1) pag. 102]:

$$\begin{aligned}
\operatorname{tg} \, \widetilde{s} & \sin \left( \lambda, \, - k' \right) = \operatorname{tg} \, \beta, \\
\operatorname{tg} \, \widetilde{s} & \cos \left( \lambda, \, - k' \right) = \frac{\operatorname{tg} \, \beta_{m} - \operatorname{tg} \, \beta, \cos \left( \lambda_{m} - \lambda_{s} \right)}{\sin \left( \lambda_{m} - \lambda_{s} \right)}, \end{aligned} \right\} \quad 12a)$$

und:

$$\sin P_{\prime\prime} = -\sin\left(L_{\prime\prime} - k'\right)\sin i', \qquad 13)$$

welch letztere Grösse den gemachten Auseinandersetzungen zufolge nullter Ordnung sein muss, wenn eine Bahnbestimmung aus drei Orten mit Sicherheit möglich sein soll; statt 12a) wird man sich in der Regel mit den folgenden Annäherungen begnügen dürfen:

$$\lambda_{m} = \frac{1}{2}(\lambda_{m} + \lambda_{i}) \qquad \beta_{m} = \frac{1}{2}(\beta_{m} + \beta_{i})$$

$$\operatorname{tg} i \sin(\lambda_{m} - k') = \operatorname{tg} \beta_{m}$$

$$\operatorname{tg} i \cos(\lambda_{m} - k') = \frac{\beta_{m} - \beta_{i}}{(\lambda_{m} - \lambda_{i}) \cos \beta_{m}^{-2}}.$$

Die Gleichung 3) (pag. 361) lehrt, dass die Bahnbestimmung um so sicherer ausfällt, je sicherer das Verhältnis  $\sin P_n$ :  $\sin p_n$  bestimmt erscheint. Die Gleichungen 14) (pag. 356) und 3) (pag. 361) zeigen aber, dass dieses Verhältnis aus den Beobachtungen durch die Gleichungen:

$$\frac{\sin(u_{n}-u_{m})\sin P_{n}=\frac{B_{n}}{R_{n}}}{\sin(u_{n}-u_{m})\sin p_{n}=K,}$$

bestimmt wird, in welchen  $u_r - u_m$  den scheinbaren Abstand des ersten und dritten geocentrischen Ortes darstellt. Es ist daher K ein unmittelbares Mass der Genauigkeit der Bahnbestimmung, so lange nicht r nahe gleich R ist, welche Bedingung für die kleinen Planeten niemals eintreten kann; ist die Länge der Seiten des zwischen den drei geocentrischen Orten eingeschlossenen sphärischen Dreiecks nicht allzu gross, so wird K nahezu die doppelte Fläche desselben darstellen, welche wohl als ein Mass der Genauigkeit der Bahnbestimmung betrachtet werden kann.

Es dürfte angemessen sein hier auch eine Schätzung anzugeben, bis zu welchem Werthe K herabsinken kann, ohne dass die resultirende Bahnbestimmung allzu unsicher ausfallen würde. K stellt sich nach 14) als ein Product zweier Factoren dar, von welchen der eine den Sinus des Abstandes der beiden äusseren geocentrischen Orte, der andere den Sinus des Perpendikels vom mittleren Ort auf den durch die beiden äusseren gelegten Kreis darstellt; jener Factor wird im Allgemeinen erster, dieser zweiter Ordnung in Bezug auf die Zwischenzeiten sein. Bei der Sicherheit der Planetenbeobachtungen wird man  $u_i - u_m$  und  $p_n$  wohl bis auf 5" richtig aus den Beobachtungen ableiten können; setzt man die Cosinus der kleinen Bogen der Einheit gleich, so gibt die Differentiation der zweiten Gleichung 14):  $dK = \sin p_n d(u_i - u_m) + \sin (u_i - u_m) dp_n,$ 

durchschnittlich wird  $\sin p_n$  um eine Ordnung kleiner sein als  $\sin(u_n - u_m)$ , der Fehler in K mit Rücksicht auf die obige Fehlergrenze also mit genügender Annäherung:  $dK = \sin(u_n - u_m)\sin 5^n,$ 

und der Fehler selbst im Verhältnis zu K:

$$\frac{dK}{K} = \frac{\sin 5''}{\sin p_u}.$$
 15)

Soll also K etwa auf den hundertsten Theil genau gefunden werden, so muss  $p_n$  grösser als 500" sein; begnügt man sich aber mit einer Annäherung bis auf den zehnten Theil, was wohl als die äusserste Grenze bezeichnet werden kann, innerhalb deren noch eine annehmbare Bestimmung möglich ist, so wird  $p_n$  sogar auf 50" herabsinken können. Bei Kometen werden aber weit grössere Werthe für  $p_n$  gefordert werden müssen, weil hier leicht Fehler von 20" und darüber in der Bestimmung von  $p_n$  erwartet werden können. Will man sich demnach ein beiläufiges Bild über die zu erwartende Genauigkeit in der Bahnbestimmung machen, so wird man nach Berechnung des Werthes von K sofort  $\sin p_n$  nach:

$$\sin p_{"} = \frac{K}{\sin (u_{r} - u_{m})}, \qquad 16)$$

bestimmen, wobei man für  $\sin(u_r - u_m)$  eine ganz rohe Annäherung, die sich aus der Ansicht der Beobachtungen ergibt, einsetzen darf, und dann nach 15) die zu erwartende relative Unsicherheit in K ermitteln, es ist daher:

$$\frac{dK}{K} = \frac{\sin 5''}{K} \sin (u_1 - u_{m}). \tag{17}$$

Zum Schlusse sei noch bemerkt, dass die eben angestellten Betrachtungen ihre Giltigkeit verlieren, sobald r nahezu gleich R wird, ein Umstand, der für kleine Planeten niemals eintreten wird; bei Kometen wird aber eine besondere Vorsicht nothwendig, weil für diese nicht der Werth von K allein entscheidend ist. derselbe kann sogar den Nullwerth annehmen und die sichere Bahnbestimmung dennoch möglich sein, wenn nur der Sinus des Perpendikels  $P_n$ , welches vom mittleren Sonnenort auf den durch die äusseren Beobachtungen gelegten grössten

Kreis gefällt wird, eine Grösse nullter Ordnung ist. Denn denkt man sich die Gleichung 3) (pag. 361) in der Form:

$$\sin p_{"} \frac{\ell_{"}}{R_{"}} = \frac{\tau_{,}\tau_{,"}}{2} \sin P_{"} \left\{ \frac{1}{R_{,"}^{3}} - \frac{1}{r_{,"}^{3}} \right\}$$

geschrieben, so wird, falls  $\sin p_n = 0$  und  $\sin P_n$  eine Grösse nullter Ordnung ist, aus dem letzten Factor eine sichere Bestimmung für  $r_n$  resultiren, woraus übrigens nicht in allen Fällen ein sicherer Schluss auf  $\varrho_n$  gezogen werden kann. Im Allgemeinen jedoch wird eine Bahnbestimmung aus drei Orten mit Sicherheit durchgeführt werden können, sobald der Ausdruck:

$$\sin(u_{\prime}-u_{\prime\prime\prime})\sqrt{\sin p_{\prime\prime\prime}^2+\sin P_{\prime\prime\prime}^2}$$

nicht allzu kleine Werthe annimmt; jene Fälle aber, in welchen  $P_n$  gross,  $p_n$  sehr klein und überdies in dem ebenen Dreiecke: Erde, Sonne und Himmelskörper der Winkel an letzterem nahezu ein rechter ist, werden sich für die Bahnbestimmung aus drei Orten nicht eignen, obwohl das aufgestellte Kriterium eine solche mit Sicherheit vermuthen liesse.

#### 3. Bestimmung der geocentrischen Distanzen.

Die Gleichungen 21) (pag. 358) und 25) (pag. 359) ergaben für die geocentrischen Distanzen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  die Relationen:

$$\varrho_{1} = I_{1} + \{(II_{1} + \Gamma_{1}) + III_{1}, y\} x 
\varrho_{2} = I_{2} + \{(II_{2} + \Gamma_{2}) + III_{2}, y\} x, \}$$
1)

in welchen für eine vorgelegte Hypothese die Grössen  $\varrho$ ,  $\varrho_m$ , x und y als Unbekannte erscheinen. Die Symbole I, und  $I_m$  werden nach den beiden ersten Gleichungen 20) (pag. 358) zu berechnen sein, die übrigen nach 24) (pag. 358, 359); die Grössen  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  sind zweiter Ordnung und, falls keine Näherungen für die Elemente vorliegen, in der ersten Hypothese der Null gleich zu setzen, dieselben ändern ihre Werthe von Hypothese zu Hypothese; die I-, II- und III-Symbole sind, so lange nichts an den Zwischenzeiten geändert wird, Constanten; x und y endlich haben die Bedeutung:

$$x = \frac{1}{(r_i + r_m)^3}$$
 ,  $y = \frac{r_m - r_i}{r_m + r_i}$  2)

und die in y multiplicirten Glieder werden erster Ordnung sein. Um diese Gleichungen in Verbindung mit:

(vergl. 31) pag. 360) durch Versuche aufzulösen, wird man zweckmässig x und  $\dot{y}$  als Unbekannte in das Problem einführen und beim ersten Versuche y=0 setzen, welche Substitution als erlaubt bezeichnet werden muss, weil dadurch nur Fehler erster Ordnung begangen werden. Für  $\log x$  wird aus Tafel XIIIc) sofort ein Nähe-

rungswerth gefunden werden (vergl. 11) pag. 365); man berechnet nämlich zunächst die Logarithmen von:

 $m_r = \frac{I_r}{R_r}$  ,  $m_m = \frac{I_m}{R_m}$  , 4)

und sucht in der genannten Tafel mit Benützung der bekannten Grössen von  $\psi$ . und  $\psi_m$  (vergl. 28) pag. 359) die zugehörigen zwei Werthe von  $\log (2\lambda)^{-3}$  auf, welche nahezu übereinstimmen werden; ihr arithmetisches Mittel, vermindert um den Logarithmus von  $R_n^3$ , wird ein Näherungswerth für  $\log x$  sein, nämlich:

$$x = (2\lambda R_n)^{-3}.$$

Wendet man die vorliegende Methode der Bahnbestimmung auf Kometen an, wobei übrigens die im nächsten Kapitel aufgeführten Modificationen in Betracht kommen, so kann ganz wohl der Fall eintreten, dass die Grenzen der Tafel XIII c) überschritten werden, dann wird man aber in der Regel bereits durch vorausgehende Rechnungen (parabolische Elemente) Näherungswerthe für r,  $+ r_m$  besitzen, die für den ersten Versuch in Anwendung zu bringen sein werden; auch kann man in solchen Fällen die Tafel XIII a) (vergl. pag. 364) zu Rathe ziehen. Hat man bestimmte Annahmen über x und y gemacht, die als Anfangswerthe mit  $x_a$  und  $y_a$  bezeichnet werden sollen, so geben die Gleichungen 1) (pag. 369) sofort die zugehörigen geocentrischen Distanzen, aus welchen nach 3) (pag. 369) Werthe für r, und  $r_m$  resultiren, die in 2) (pag. 369) eingesetzt für x und y mit  $x_a$  und  $y_a$  zu bezeichnende Endwerthe ergeben, welche mit  $x_a$  und  $y_a$  identisch sein würden, wenn diese letzteren die wahren Werthe der Unbekannten gewesen wären. Im Allgemeinen werden aber Unterschiede auftreten, die man zur näheren Bestimmung von  $x_a$  und  $y_a$  verwerthen kann. Beschränkt man sich auf differentielle Verhältnisse und bezeichnet:

$$\frac{d\varrho_{n}}{dx} = \alpha, , \frac{d\varrho_{n}}{dy} = \beta, 
\frac{d\varrho_{m}}{dx} = \alpha_{m} , \frac{d\varrho_{m}}{dy} = \beta_{m},$$
6)

so wird zunächst, mit Rücksicht auf 24) (pag. 295):

$$dr_{m} = \sin \theta, \ d\varrho_{n} = \alpha, \ \sin \theta, \ dx_{a} + \beta, \ \sin \theta, \ dy_{a}$$

$$dr_{m} = \sin \theta_{m} d\varrho_{m} = \alpha_{m} \sin \theta_{m} dx_{a} + \beta_{m} \sin \theta_{m} dy_{a}.$$

Andrerseits gibt die Differentiation der Ausdrücke 2):

$$dx_e = -\frac{3}{(r_r + r_m)^4} (dr_r + dr_m) d\dot{y}_e = \frac{2r_r dr_m}{(r_r + r_m)^2} - \frac{2r_m dr_r}{(r_r + r_m)^2},$$
 8)

demnach ist:

$$\frac{dx_{e} = -\frac{1}{(r, +r_{m})^{4}} (\alpha, \sin\theta, + \alpha_{m}\sin\theta_{m}) dx_{a} - \frac{1}{(r, +r_{m})^{4}} (\beta, \sin\theta, + \beta_{m}\sin\theta_{m}) dy_{a}}{\frac{2}{(r, +r_{m})^{2}} (r, \alpha_{m}\sin\theta_{m} - r_{m}\alpha, \sin\theta_{n}) dx_{a} + \frac{2}{(r, +r_{m})^{2}} (r, \beta_{m}\sin\theta_{m} - r_{m}\beta, \sin\theta_{n}) dy_{a}} \right\}_{9}}$$

Nun muss aber den Relationen:

$$x_e + dx_e = x_a + dx_a$$
  
$$y_e + dy_e = y_a + dy_a$$

genügt werden, man hat sonach zur Bestimmung der Verbesserungen der Werthe  $x_a$  und  $y_a$ , die durch  $dx_a$  und  $dy_a$  zu bezeichnen sind, die Gleichungen:

$$x_{o} - x_{a} = \left\{ 1 + \frac{3}{(r_{o} + r_{m})^{4}} \left( \alpha, \sin \theta_{o} + \alpha_{m} \sin \theta_{m} \right) \right\} dx_{a} + \frac{3}{(r_{o} + r_{m})^{4}} \left( \beta, \sin \theta_{o} + \beta_{m} \sin \theta_{m} \right) dy_{a}$$

$$y_{e} - y_{a} = \frac{2}{(r_{o} + r_{m})^{2}} \left( r_{m} \alpha, \sin \theta_{o} - r_{o} \alpha_{m} \sin \theta_{m} \right) dx_{a} + \frac{2}{(r_{o} + r_{m})^{2}} \left( r_{m} \beta, \sin \theta_{o} - r_{o} \beta_{m} \sin \theta_{m} \right) \left\{ dy_{a} \right\}$$

$$10)$$

Die Auflösung dieser Gleichungen wird in der Regel schon nach dem ersten Versuche so nahe richtige Werthe für x und y ergeben, dass ihre Anwendung auf den zweiten Versuch die wahren Werthe der Unbekannten wird finden lassen. — Die Bestimmung der  $\alpha$  und  $\beta$  Coëfficienten hat keine Schwierigkeit; dieselben sind nach 1) (pag. 369):

$$\alpha_{n} = (II_{n} + \Gamma_{n}) + III_{n}y$$

$$\alpha_{m} = (II_{m} + \Gamma_{m}) + III_{m}y$$

$$\beta_{n} = III_{n}x$$

$$\beta_{m} = III_{m}x,$$

und können aus den Zahlen des vorangehenden Versuches leicht erhalten werden.

Die Anwendung der Formeln 10) in voller Ausdehnung wird aber durchaus nicht immer nöthig sein, sondern es wird bei ersten Bahnbestimmungen genügen, indem man sofort den Übergang auf die logarithmischen Incremente macht, zu setzen:

$$\mathcal{L}_{1} = \log x_{e} - \log x_{a}$$

$$\mathcal{L}_{2} = -\frac{3 \text{ Mod.}}{(r_{e} + r_{m})_{e}^{4}} \left\{ III_{e} \sin \theta_{e} + III_{m} \sin \theta_{m} \right\} (y_{e} - y_{a})$$

$$\log (-3 \text{ Mod.}) = o_{n} 11491$$

$$\mathcal{L}_{1} + \mathcal{L}_{2}$$

$$1 + \frac{3}{(r_{e} + r_{m})_{e}^{4}} \left\{ II_{e} \sin \theta_{e} + II_{m} \sin \theta_{m} \right\}$$

$$dy_{a} = y_{e} - y_{a},$$

$$12)$$

in welcher Gestalt die Formeln im Anhang Aufnahme gefunden haben.

Ist, wie dies hier vorausgesetzt wird, über die Bahnelemente nichts näheres bekannt, so kann bei Befolgung der hier vorgetragenen Methode die Annäherung vorerst nicht weiter getrieben werden, da die Grössen  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$ , welche zweiter Ordnung sind, unbekannt bleiben. Die Convergenz dieser Methode ist aber eine so bedeutende, dass man sich wohl in der Regel zur Bestimmung erster Elemente mit der gewonnenen Annäherung begnügen darf. Will man dennoch weiter vorgehen, so wird man sich die Werthe von  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  zu verschaffen haben und zu diesem Zwecke zunächst den zwischen dem ersten und dritten heliocentrischen Orte eingeschlossenen heliocentrischen Bogen  $2f_m$  ermitteln; bezeichnet man die analogen Bogen zwischen dem ersten und zweiten Orte mit  $2f_m$ ,

zwischen dem zweiten und dritten mit  $_2$  f, so ist der Bedeutung der Verhältnisse der Dreiecksflächen gemäss:

$$\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r,r_{m}]} = \frac{r_{n}\sin 2f_{n}}{r_{n}\sin 2f_{n}}, \qquad \frac{[r,r_{m}]}{[r,r_{m}]} = \frac{r_{n}\sin 2f_{m}}{r_{m}\sin 2f_{n}}, \qquad 13$$

weshalb mit Rücksicht auf die in den Gleichungen 23) (pag. 358) auftretenden Ψ-Coëfficienten wird geschrieben werden dürfen:

$$n = \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} = \frac{1}{\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]}} = \frac{\tau_{n}}{\tau_{n}} \cdot \frac{1}{1 + \Psi_{n}''x}$$

$$n_{n} = \frac{[r_{n}r_{n}]}{[r_{n}r_{m}]} = \frac{1}{\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]}} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{n}} \cdot \frac{1}{1 + \Psi_{m}''x},$$

$$14)$$

wobei  $\Psi_{"}$  und  $\Psi_{"}$  in der ersten Näherung durch:

$$\Psi''_{n} = -\frac{4}{3}(\tau_{n}^{2} - \tau_{r}^{2}) - 4\frac{\tau_{m}\tau_{r}^{2}}{\tau_{n}}y$$

$$\Psi''_{m} = -\frac{4}{3}(\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2}) + 4\frac{\tau_{r}\tau_{m}^{2}}{\tau_{n}}y,$$
15)

ersetzt werden können; war aber eine Näherung schon vorausgegangen, so wird man die betreffenden Werthe von  $\gamma$ ," und  $\gamma$ ," mit in Rechnung zu ziehen haben; mit Rücksicht auf diese Auseinandersetzungen kann man daher die beiden Grössen n und n, mindestens als genähert bekannt annehmen. Es findet sich also aus den Gleichungen 13) zunächst:

$$r_n \sin 2 f_n = r_n n \sin 2 f_n$$
  
 $r_n \sin 2 f_m = r_m n_n \sin 2 f_n$ ;

denkt man sich in der zweiten Gleichung:

$$f_{"}=f_{"}-f_{"},$$

eingesetzt, so erhält man sofort:

$$r_n \sin 2f_n \cos 2f_n - r_n \cos 2f_n \sin 2f_n = r_n \sin 2f_n \cos 2f_n - r_n \cos 2f_n \sin 2f_n$$
  
=  $r_n n_n \sin 2f_n$ ,

daher:

$$r_{n}\cos 2f = r_{n}n_{n} + r_{n}\cos 2f_{n}.$$

Die eben angesetzten und ähnliche Transformationen führen leicht auf folgende Formeln:

$$r_{n} \sin 2f_{m} = r_{m} n_{n} \sin 2f_{n}$$

$$r_{n} \cos 2f_{m} = r_{n} n + r_{m} n_{n} \cos 2f_{n}$$

$$r_{n} \sin 2f_{n} = r_{n} n \sin 2f_{n}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{m} n_{n} + r_{n} n \cos 2f_{n}$$
16)

bei welchen man als Controle den Umstand benützen wird, dass aus der Verbindung der beiden ersten Gleichungen ein Werth für  $r_n$  resultirt, welcher mit dem aus der Verbindung der beiden letzten Gleichungen erhaltenen identisch sein muss, und dass ferner  $f_i + f_m = f_n$  wird. Es sind somit alle jene Grössen gegeben deren man bedarf (vergl. 26) pag. 89), um  $\eta$ , das Verhältnis des Sectors zum Dreieck.

berechnen zu können; bezeichnet man die verschiedenen  $\eta$  analog den Zwischenzeiten durch Accente [vergl. pag. 98 und 24) pag. 358], so findet sich leicht:

$$\gamma'' = \Psi'' - \mu'' + 4 \frac{\tau_m \tau_i^2}{\tau_n} y = \frac{(\eta_i - 1) - (\eta_m - 1)}{\eta_m x} - \mu'' + 4 \frac{\tau_m \tau_i^2}{\tau_n} y 
\gamma''' = \Psi''' - \mu''' + 4 \tau_i \tau_m y = \frac{(\eta_i - 1) - (\eta_m - 1)}{\eta_m x} + \{-\mu''' + 4 \tau_i \tau_m y\} 
\gamma''' = \Psi''_m' - \mu_m' - 4 \tau_i \tau_m y = \frac{(\eta_m - 1) - (\eta_i - 1)}{\eta_i x} - \{-\mu''' + 4 \tau_i \tau_m y\} 
\gamma''' = \Psi'''_m - \mu_m'' - 4 \frac{\tau_i \tau_m^2}{\tau_n} y = \frac{(\eta_m - 1) - (\eta_n - 1)}{\eta_n x} - \mu_m'' - 4 \frac{\tau_i \tau_m^2}{\tau_n} y,$$
17)

mit welchen Werthen nach den beiden letzten Gleichungen in 24) (pag. 358)  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  berechnet werden können, durch die man zu wesentlich genaueren Werthen von  $\{II\}$ , und  $\{II\}_m$  (vergl. 25) pag. 359) gelangt. Die Auflösung der Gleichungen durch Versuche auf Grundlage dieser Werthe wird wieder für  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  erhöhte Annäherungen ergeben, die in der eben angedeuteten Weise zur Herleitung neuer, der Wahrheit näher liegender Werthe von  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  verwendet werden können. Man wird dieses Verfahren so lange fortzusetzen haben, bis die Werthe von n und  $n_n$  in zwei aufeinanderfolgenden Hypothesen innerhalb der Genauigkeitsgrenzen der Rechnung identisch gefunden werden; man wird sich wohl meist auf die Bildung der ersten Hypothese beschränken dürfen, da für erste Bahnbestimmungen von kleinen Planeten, bei welchen die in Betracht kommenden Zwischenzeiten wohl selten 50 Tage überschreiten, die ersten Annäherung ( $\Gamma$ , =  $\Gamma_m$  = 0) ausreicht, sind aber in dem vorgelegten Falle die heliocentrischen Bogen gross, so werden meist Näherungen für die Elemente bekannt sein, die man sofort zur genügend genauen Bestimmung der Werthe  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  verwerthen kann.

Zu den vorstehenden Entwicklungen bedarf man der Kenntnis des Bogens  $2f_n$ , und es stellt sich die Aufgabe jene Methoden aufzuweisen, die mit möglichst geringer Mühe die Bestimmung dieses Bogens erreichen lassen. Gewöhnlich ermittelt man zu diesem Zweck in bekannter Weise aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  die heliocentrischen Längen  $(l_n, l_m)$ , Breiten  $(b_n, b_m)$  und Radienvectoren  $(r_n, r_m)$  des Himmelskörpers und findet dann leicht aus:

$$\cos 2f_{\prime\prime} = \cos b_{\prime}\cos b_{\prime\prime\prime}\cos (l_{\prime\prime\prime}-l_{\prime}) + \sin b_{\prime\prime}\sin b_{\prime\prime\prime},$$

die für die Genauigkeit des Rechnungsresultates förderlichere Relation:

$$\sin f_{n}^{2} = \cos b \cdot \cos b_{m} \sin \frac{1}{2} (l_{m} - l_{n})^{2} + \sin \frac{1}{2} (b_{m} - b_{n})^{2}.$$
 18)

Es lassen sich jedoch durch geeignete Transformationen wesentlich bequemere Formeln herstellen, die hauptsächlich dann von besonderem Vortheile sind, wenn man genöthigt ist, mehrfache Annäherungen durchzuführen. Bezeichnet man mit s die Sehne zwischen den Endpunkten der Radienvectoren r, und  $r_m$ , so ist:

$$s^{2} = r^{2} + r^{2} - 2r^{2} + r^{2} \cos 2f_{n} = (r^{2} - r^{2})^{2} + 4r^{2} + r^{2} \sin f_{n}^{2},$$

$$\sin f_{n}^{2} = \frac{s^{2} - (r^{2} - r^{2})^{2}}{4r^{2} + r^{2}};$$
19)

sind  $x_1$ ,  $y_2$ ,  $z_3$  und  $z_{m}$ ,  $y_{m}$ ,  $z_{m}$  die heliocentrischen rechtwinkligen Coordinaten der Endpunkte der Radienvectoren, dann ist:

$$s^{2} = (x_{m}-x_{i})^{2} + (y_{m}-y_{i})^{2} + (z_{m}-z_{i})^{2} = r_{i}^{2} + r_{m}^{2} - 2(x_{i}x_{m} + y_{i}y_{m} + z_{i}z_{m}),$$
also:
$$\sin f_{m}^{2} = \frac{1}{2} - \frac{x_{i}x_{m} + y_{i}y_{m} + z_{i}z_{m}}{2r_{i}r_{m}}.$$
20)

Weiter ist aber (vergl. pag. 272), wenn man die Sonnenbreiten zwar nicht gleich Null setzt, aber so klein annimmt, dass die Quadrate derselben vernachlässigt werden dürfen:

$$x, = \xi, -X, = \varrho, \cos \lambda, \cos \beta, -R, \cos L,$$

$$y, = \eta, -Y, = \varrho, \sin \lambda, \cos \beta, -R, \sin L,$$

$$z, = \zeta, -Z, = \varrho, \sin \beta, -R, B, \arctan'',$$

$$x_m = \xi_m - X_m = \varrho_m \cos \lambda_m \cos \beta_m - R_m \cos L_m$$

$$y_m = \eta_m - Y_m = \varrho_m \sin \lambda_m \cos \beta_m - R_m \sin L_m$$

$$z_m = \zeta_m - Z_m = \varrho_m \sin \beta_m - R_m B_m \arctan'',$$

und mit Rücksicht auf die Gleichungen 28) (pag. 359) und 29) (pag. 360):

$$x_{i} = \varrho_{i} \cos \left[ (\lambda_{i} - L_{i}) + L_{i} \right] \cos \beta_{i} - R_{i} \cos L_{i} = \frac{r_{i} \sin (z_{i} + \psi_{i})}{\sin \psi_{i}} \cos (\lambda_{i} - L_{i}) \cos \beta_{i} \cos L_{i} - \frac{r_{i} \sin (z_{i} + \psi_{i})}{\sin \psi_{i}} \sin (\lambda_{i} - L_{i}) \cos \beta_{i} \sin L_{i} - \frac{r_{i} \sin z_{i}}{\sin \psi_{i}} \cos L_{i} - \frac{z_{i} \sin (z_{i} + \psi_{i})}{\sin \psi_{i}} \cos L_{i} - \frac{z_{i} \sin (z_{i} + \psi_{i})}{\sin \psi_{i}} \cos L_{i} - \frac{z_{i} \sin (z_{i} + \psi_{i})}{\sin \psi_{i}} \sin \beta_{i} B_{i} \text{ arc } 1''.$$

Das letzte Glied kann der Null gleich gesetzt werden, denn nach 29) (pag. 360) wird  $\sin(z, + \psi)$ :  $\sin \psi = \varrho$ : r, daher niemals sehr gross sein, und  $\sin \beta$  wird in jenen Fällen, bei denen man die Sonnenbreiten nicht durch die Einführung des locus fictus eliminiren kann, ebenfalls ein sehr kleiner Bogen werden, dessen Product in den Sinus der Sonnenbreite man auch vernachlässigen kann. Man erhält somit, wenn ähnliche Transformationen für die übrigen Coordinaten ausgeführt werden:

$$\frac{z_{r}}{r_{r}} = \cos(z_{r} + \psi_{r}) \cos L_{r} - \sin(z_{r} + \psi_{r}) \cos P_{r} \sin L_{r}$$

$$\frac{z_{m}}{r_{m}} = \cos(z_{m} + \psi_{m}) \cos L_{m} - \sin(z_{m} + \psi_{m}) \cos P_{m} \sin L_{m}$$

$$\frac{y_{r}}{r_{r}} = \cos(z_{r} + \psi_{r}) \sin L_{r} + \sin(z_{r} + \psi_{r}) \cos P_{r} \cos L_{r}$$

$$\frac{y_{m}}{r_{m}} = \cos(z_{m} + \psi_{m}) \sin L_{m} + \sin(z_{m} + \psi_{m}) \cos P_{m} \cos L_{m}$$

$$\frac{z_{r}}{r_{r}} = \sin(z_{r} + \psi_{r}) \sin P_{r} + \cos(z_{r} + \psi_{r}) B_{r} \arctan^{n}$$

$$\frac{z_{m}}{r_{m}} = \sin(z_{m} + \psi_{m}) \sin P_{m} + \cos(z_{m} + \psi_{m}) B_{m} \arctan^{n}$$

und hieraus mit Weglassung der zweiten Potenzen der Sonnenbreiten:

Mittelst der Abkürzungen: 
$$(z_1 + \psi_1) + (z_m + \psi_m) = \Sigma$$
  
 $(z_1 + \psi_1) - (z_m + \psi_m) = \Delta$ 

kann man die Gleichung 23) in die Form:

$$\frac{1}{r_{r_{m}}}(x,x_{m}+y,y_{m}+z,z_{m}) = \frac{1}{2}\cos\Sigma\{\cos(L_{m}-L_{r})[1-\cos P_{r}\cos P_{m}]-\sin P_{r}\sin P_{m}\} + \frac{1}{2}\sin\Sigma\sin(L_{m}-L_{r})[\cos P_{r}-\cos P_{m}] + \frac{1}{2}\cos\Delta\{\cos(L_{m}-L_{r})[1+\cos P_{r}\cos P_{m}] + \sin P_{r}\sin P_{m}\} + \frac{1}{2}\sin\Delta\sin(L_{m}-L_{r})[\cos P_{r}+\cos P_{m}] + \sin(z_{m}+\psi_{m})\cos(z_{r}+\psi_{r})B_{r}arc 1'' + \sin(z_{r}+\psi_{r})\cos(z_{m}+\psi_{m})B_{m}arc 1'',$$

überführen. Nun ist aber:

$$1 - \cos P_{r} \cos P_{m} = 1 - \frac{1}{2} \cos(P_{m} + P_{r}) - \frac{1}{2} \cos(P_{m} - P_{r}) = \\ = \sin \frac{1}{2} (P_{m} + P_{r})^{2} + \sin \frac{1}{2} (P_{m} - P_{r})^{2}$$

$$1 + \cos P_{r} \cos P_{m} = 1 + \frac{1}{2} \cos(P_{m} + P_{r}) + \frac{1}{2} \cos(P_{m} - P_{r}) = \\ = \cos \frac{1}{2} (P_{m} + P_{r})^{2} + \cos \frac{1}{2} (P_{m} - P_{r})^{2}$$

$$- \sin P_{r} \sin P_{m} = \frac{1}{2} \cos(P_{m} + P_{r}) - \frac{1}{2} \cos(P_{m} - P_{r}) = \\ = \sin \frac{1}{2} (P_{m} - P_{r})^{2} - \sin \frac{1}{2} (P_{m} + P_{r})^{2} + \sin P_{r} \sin P_{m} = \frac{1}{2} \cos(P_{m} - P_{r}) - \frac{1}{2} \cos(P_{m} + P_{r}) = \\ = \cos \frac{1}{2} (P_{m} - P_{r})^{2} - \cos \frac{1}{2} (P_{m} + P_{r})^{2};$$

setzt man diese Werthe in 24) ein und überdies in derselben Gleichung:

$$\cos(L_{m}-L_{t}) = \cos\frac{1}{2}(L_{m}-L_{t})^{2} - \sin\frac{1}{2}(L_{m}-L_{t})^{2}$$
  
$$\sin(L_{m}-L_{t}) = 2\sin\frac{1}{2}(L_{m}-L_{t})\cos\frac{1}{2}(L_{m}-L_{t}),$$

so findet sich leicht:

$$\frac{1}{r_{1}r_{m}}(x,x_{m}+y,y_{m}+z,z_{m}) = \cos \Sigma \sin \frac{1}{2}(P_{m}-P_{1})^{2} \cos \frac{1}{2}(L_{m}-L_{1})^{2} - \cos \Sigma \sin \frac{1}{2}(P_{m}+P_{1})^{2} \sin \frac{1}{2}(L_{m}-L_{1})^{2} + \\
+ 2 \sin \Sigma \sin \frac{1}{2}(L_{m}-L_{1}) \cos \frac{1}{2}(L_{m}-L_{1}) \sin \frac{1}{2}(P_{m}+P_{1}) \sin \frac{1}{2}(P_{m}-P_{1}) + \\
+ \cos \Delta \cos \frac{1}{2}(P_{m}-P_{1})^{2} \cos \frac{1}{2}(L_{m}-L_{1})^{2} - \\
- \cos \Delta \cos \frac{1}{2}(P_{m}+P_{1})^{2} \sin \frac{1}{2}(L_{m}-L_{1})^{2} + \\
+ 2 \sin \Delta \sin \frac{1}{2}(L_{m}-L_{1}) \cos \frac{1}{2}(L_{m}-L_{1}) \cos \frac{1}{2}(P_{m}+P_{1}) \sin \frac{1}{2}(P_{m}-P_{1}) + \\
+ \sin(z_{m}+\psi_{m}) \cos(z_{n}+\psi_{1}) B_{n} \operatorname{arc} 1'' + \\
+ \sin(z_{1}+\psi_{1}) \cos(z_{m}+\psi_{m}) B_{m} \operatorname{arc} 1'';$$

führt man durch die Relationen:

$$w \sin W = \sin \frac{1}{2} (L_m - L_i) \sin \frac{1}{2} (P_m + P_i)$$

$$w \cos W = \cos \frac{1}{2} (L_m - L_i) \sin \frac{1}{2} (P_m - P_i)$$

$$h \sin H = \sin \frac{1}{2} (L_m - L_i) \cos \frac{1}{2} (P_m + P_i)$$

$$h \cos H = \cos \frac{1}{2} (L_m - L_i) \cos \frac{1}{2} (P_m - P_i),$$

$$(26)$$

die Hilfsgrössen w, W, h und H ein, so wird die als Controle zu benützende Gleichung:  $w^2 + h^2 = 1$ , 27)

bestehen, und man kann statt 25) schreiben:

$$\frac{1}{r,r_{m}} (x,x_{m}+y,y_{m}+z,z_{m}) = w^{2} \{\sin W^{2}-2\cos\frac{1}{2}\Sigma^{2}\sin W^{2}+\cos W^{2}-2\sin\frac{1}{2}\Sigma^{2}\cos W^{2}+2\sin\frac{1}{2}\Sigma\cos\frac{1}{2}\Sigma\sin W\cos W\} + \\ + h^{2} \{\sin H^{2}-2\cos\frac{1}{2}\Delta^{2}\sin H^{2}+\cos H^{2}-2\sin\frac{1}{2}\Delta^{2}\cos H^{2}+2\sin\frac{1}{2}\Delta\cos\frac{1}{2}\Delta\sin H\cos H\} + \\ + \sin(z_{m}+\psi_{m})\cos(z_{m}+\psi_{m})B_{m} \arctan^{n} + \\ + \sin(z_{m}+\psi_{m})\cos(z_{m}+\psi_{m})B_{m} \arctan^{n}.$$

Mit Rücksicht auf die Bedeutung der Buchstaben 2 und 1 folgt daher für die Gleichung 20) die Relation:

$$\sin f_{n}^{2} = w^{2} \sin \left[ W' - \frac{1}{2} (z_{m} + z_{r}) \right]^{2} + h^{2} \sin \left[ H' + \frac{1}{2} (z_{m} - z_{r}) \right]^{2} 
+ \sin (z_{m} + \psi_{m}) \cos (z_{r} + \psi_{r}) B_{r} \arctan (z_{r} + z_{r}) \cos (z_{m} + \psi_{m}) B_{m} \arctan (z_{r}),$$
<sup>29</sup>

worin für die in einem speciellen Falle constanten Bogen abkürzend:

$$W' = W - \frac{1}{2} (\psi_{m} + \psi_{n}) H' = H + \frac{1}{2} (\psi_{m} - \psi_{n}),$$
 30)

gesetzt wurde. Die Gleichung 29) bietet also ein sehr einfaches Hilfsmittel zur Bestimmung des Bogens  $f_m$ , insbesondere in jenen die überwiegende Anzahl des Vorkommens bildenden Fällen, bei welchen die Sonnenbreiten der Null gleich angenommen werden dürfen.

Die am Schlusse dieses Werkes gegebene Zusammenstellung der Formeln ist nur dem Falle der ersten Bahnbestimmung, in welchem man mit der Annahme  $\Gamma_r = \Gamma_m = 0$  ausreicht, angepasst; es soll daher hier noch die Zusammenstellung jener Formeln gegeben werden, deren man sich zu bedienen hat, wenn man durch Bildung weiterer Hypothesen sich der Wahrheit annähern will. Hat man die Werthe von x und y durch Versuche ermittelt, so rechnet man die für die weiteren Hypothesen constanten Hilfsgrössen W', H', w und h nach [vergl. 26] pag. 375]:

$$w \sin W = \sin \frac{1}{2} (L_{m} - L_{i}) \sin \frac{1}{2} (P_{m} + P_{i}), \quad h \sin H = \sin \frac{1}{2} (L_{m} - L_{i}) \cos \frac{1}{2} (P_{m} + P_{i})$$

$$w \cos W = \cos \frac{1}{2} (L_{m} - L_{i}) \sin \frac{1}{2} (P_{m} - P_{i}), \quad h \cos H = \cos \frac{1}{2} (L_{m} - L_{i}) \cos \frac{1}{2} (P_{m} - P_{i})$$

$$W' = W - \frac{1}{2} (\psi_{m} + \psi_{i}), \qquad H' = H + \frac{1}{2} (\psi_{m} - \psi_{i})$$

$$w^{2} + h^{2} = 1;$$

dann ist [vergl. 29] pag. 376 und 30] pag. 360]:

$$\sin f_{n}^{2} = w^{2} \cos \{W' + \frac{1}{2}(\theta_{n} + \theta_{m})\}^{2} + h^{2} \sin \{H' + \frac{1}{2}(\theta_{n} - \theta_{m})\}^{2} 
+ \cos (\theta_{m} - \psi_{m}) \sin (\theta_{n} - \psi_{n}) B_{n} \arctan (\theta_{m} - \psi_{m}) B_{m} \arctan$$

wobei für die  $\gamma$ -Symbole jene Werthe zu wählen sind, welche in der betreffenden

Hypothese Verwendung gefunden haben, also nach der ersten Hypothese der Null gleich zu setzen wären. Dann ermittelt man:

$$n = \frac{\tau_{n}}{\tau_{n}} \cdot \frac{1}{1 + \Psi_{n}^{"}x} , \qquad n_{n} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{n}} \cdot \frac{1}{1 + \Psi_{m}^{"}x}$$

$$r_{n} \sin 2 f_{m} = r_{m} n_{n} \sin 2 f_{n} , \qquad r_{n} \sin 2 f_{n} = r, n \sin 2 f_{n}$$

$$r_{n} \cos 2 f_{m} = r, n + r_{m} n_{n} \cos 2 f_{n} , \qquad r_{n} \cos 2 f_{n} = r_{m} n_{n} + r, n \cos 2 f_{n}$$

$$2 f_{n} + 2 f_{m} = 2 f_{m}.$$
34)

Die Berechnung der drei Werthe von  $\eta$  geschieht nach den unter 35) angeführten Formeln [vergl. 26) pag. 89], in denen man den jeder der drei in Betracht kommenden Combinationen entsprechenden Werth für  $\eta$ ,  $\tau$ , f, r und r' zu substituiren haben wird; in welcher Weise dies geschieht, zeigt das in 35) vorangestellte Schema:

$$m = \frac{\tau^{2}}{(2\cos f V \bar{r} r')^{3}}, \quad \text{tg} (45^{\circ} + \dot{\omega}) = \sqrt[4]{\frac{r'}{r}}, \quad l = \frac{\sin \frac{1}{2} f^{2} + \text{tg} 2\omega^{2}}{\cos f}$$

$$h = \frac{m}{\frac{\pi}{2} + l + \xi}, \quad (\eta - 1) = \frac{h}{\eta^{2}} (\eta + \frac{1}{2}), \quad w = \frac{m}{\eta^{2}} - l.$$

Aus den drei Werthen  $\eta_{i}$ ,  $\eta_{ii}$  und  $\eta_{iii}$  leitet man:

$$\gamma'' = \frac{(\eta_{n} - 1) - (\eta_{m} - 1)}{\eta_{n} x} - \mu_{n}'' + \frac{4 \tau_{m} \tau_{n}^{2}}{\tau_{n}} y$$

$$\gamma''' \stackrel{\dot{=}}{=} \frac{(\eta_{n} - 1) - (\eta_{m} - 1)}{\eta_{m} x} - \mu_{n}'' + 4 \tau_{n} \tau_{m} y$$

$$\gamma''' = \frac{(\eta_{m} - 1) - (\eta_{n} - 1)}{\eta_{n} x} - \mu_{m}' - 4 \tau_{n} \tau_{m} y$$

$$\gamma'''' = \frac{(\eta_{m} - 1) - (\eta_{n} - 1)}{\eta_{n} x} - \mu_{m}'' - \frac{4 \tau_{n} \tau_{m}^{2}}{\tau_{n}} y,$$
36)

ab, in welchen Formeln für:

$$x = \frac{1}{(r_{r} + r_{m})^{3}}, \quad y = \frac{r_{m} - r_{r}}{r_{m} + r_{r}},$$

die Werthe der letzten Hypothese einzusetzen sind. Dann hat man zu rechnen:

$$\Gamma_{n} = \left(\frac{B_{i}}{K} \frac{\tau_{n}}{\tau_{i}}\right) \gamma_{i}^{"} + \left(\frac{C_{i}}{K} \frac{\tau_{m}}{\tau_{i}}\right) \gamma_{i}^{"}$$

$$\Gamma_{m} = \left(\frac{A_{m}}{K} \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}}\right) \gamma_{m}^{"} + \left(\frac{B_{m}}{K} \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}}\right) \gamma_{m}^{"},$$

$$37)$$

welche Werthe zur Auflösung der Gleichungen:

$$\begin{cases}
\mathbf{e}_{1} = I_{1} + [(II_{1} + \Gamma_{1}) + III_{1}, y] x \\
\mathbf{e}_{2} = I_{2} + [(II_{2} + \Gamma_{2}) + III_{2}, y] x,
\end{cases}$$
38)

benützt werden und zu neuen Werthen von  $r_i$ ,  $r_m$ , x und y führen, die eventuell zur Herstellung einer weiteren, mit der Berechnung von 32) (pag. 376) beginnenden Näherung verwendet werden. Nach Beendigung der Annäherungen schreitet man, mit der Formel 10) des Anhanges III beginnend, zur Ableitung der Elemente.

Sind vor Ausführung der Bahnbestimmung genäherte Werthe für die Elemente bekannt, so wird man aus denselben für die Zeiten der Beobachtungen die wahren Anomalien und Radienvectoren ableiten, aus denselben:

$$f_{i} = \frac{1}{4} (v_{ii} - v_{i})$$

$$f_{ii} = \frac{1}{4} (v_{ii} - v_{i})$$

$$f_{iii} = \frac{1}{4} (v_{i} - v_{i})$$

bestimmen und sofort nach den Formeln 35), 36) und 37) die Werthe von  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  ermitteln; genügen die bekannten Näherungswerthe für die Elemente nur halbwegs, so wird meist die auf diese Werthe von  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  aufgebaute erste Hypothese selbst für die Herstellung der neuen genaueren Elemente sich als ausreichend erweisen.

Schliesslich wäre noch jener Correctionen zu gedenken, welche aus der Einführung der Aberrationszeiten entstehen. Berücksichtigt man die Aberration in ähnlicher Weise, wie dies bei der ersten Bestimmung parabolischer Elemente geschehen ist, indem man sich  $\varrho$  nach Potenzen der Zeit entwickelt denkt, so werden die aus den ersten Potenzen der Zeiten entstehenden Correctionen in dem Verhältnisse der Zwischenzeiten verschwinden; das Product der Glieder zweiter Ordnung in die Aberration wird so gering, dass es als gegen die anderweitigen Unsicherheiten verschwindend betrachtet werden darf. Man wird demnach, wenn man in der ersten Bahnbestimmung bei der ersten Hypothese stehen bleibt, die Aberrationszeit nur soweit berücksichtigen, dass man vor Ableitung der Elemente die Beobachtungszeiten der ersten und dritten Beobachtung um die Beträge:

$$\begin{array}{c|c}
 - 7.76128 & \mathbf{e}_{1} \\
 - 7.76128 & \mathbf{e}_{m}
\end{array} \} 39$$

corrigirt, wobei die angesetzten Coëfficienten logarithmisch zu verstehen sind und die Correctionen in Einheiten des mittleren Sonnentages erhalten werden. Will man aber auf die Zahlen der ersten Hypothese eine zweite aufbauen, so wird man die Zwischenzeiten und die damit im Zusammenhange stehenden Coëfficienten wegen der Aberration streng verbessern; hierzu bedarf es der Kenntnis von  $\varrho_n$ , um diesen Werth zu erhalten, berechne man nach 8b) und 9b) (pag. 354) die Coëfficienten  $A_n$ ,  $B_n$ ,  $C_n$ , nach 14) (pag. 372)  $[r_n r_m] : [r_n r_m]$  und  $[r_n r_n] : [r_n r_m]$  und ziehe mit Hilfe dieser Werthe die Formeln 5) (pag. 353) in Anwendung. Die Zeit der mittleren Beobachtung ist dann um den Betrag:

$$-\overline{7.76128} \, \varrho_{"},$$

zu corrigiren. Ist die mittlere Sonnenbreite nicht zu klein, so kann mit Vortheil wohl auch die dritte Formel 8) (pag. 272) zur Ermittlung von e, benützt werden; dieselbe gibt:

$$e_{"} = \frac{[r_{"}, r_{"}]}{[r_{"}, r_{"}]} \left\{ \frac{e_{"} \sin \beta_{"} - R_{"}B_{"} \arctan "}{\sin \beta_{"}} \right\} + \frac{[r_{"}, r_{"}]}{[r_{"}, r_{"}]} \left\{ \frac{e_{"} \sin \beta_{"} - R_{"}B_{"} \arctan "}{\sin \beta_{"}} \right\} + R_{"} \frac{B_{"} \arctan "}{\sin \beta_{"}}, \quad 40$$

ihre Berechnung gestaltet sich besonders in jenen Fällen, bei welchen man die

Sonnenbreiten eliminirt hat, höchst einfach, die darin auftretenden Verhältnisse der Dreiecksflächen werden nach den Formeln 14) (pag. 372) bestimmt.

# 4. Anwendung der vorstehend entwickelten Methode auf die Bestimmung einer Kometenbahn.

Die im vorigen Kapitel entwickelte Methode ist rücksichtlich ihrer Ausführung insbesondere der Bahnbestimmung eines kleinen Planeten angepasst; bei Anwendung auf Kometen wird dieses Verfahren in einigen Punkten abgeändert werden müssen. Man sieht nämlich leicht ein, dass wegen der meist beträchtlichen Annäherung der Kometen an die Erde das Verhältnis der geocentrischen Distanzen, ähnlich wie bei der Bestimmung parabolischer Bahnen, mit einer relativ grossen Genauigkeit ermittelt werden kann, während die absolute Bestimmung der Grössen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  meist einer beträchtlichen Unsicherheit unterworfen ist. Aus der genauen Bestimmbarkeit des Verhältnisses  $\varrho_m:\varrho$ , kann man aber für die Sicherheit der Bahnbestimmung wesentlichen Nutzen ziehen. Die Relation 6) (pag. 275) ergibt für dieses Verhältniss:

$$\varrho_{m} = \frac{\sin J}{\mathscr{C}_{m}} \left\{ \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} \odot_{r} - \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} \odot_{m} + \odot_{m} \right\} + \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} \frac{\mathscr{C}_{r}}{\mathscr{C}_{m}} \varrho_{r}; \qquad 1$$

hier sind die  $\odot$ - und  $\mathscr{U}$ -Symbole Functionen der Lage des durch den mittleren geocentrischen Kometenort gelegten grössten Kreises [vergl. 4) pag. 275], welche der Gleichung 12a) (pag. 285) entsprechend derart bestimmt sei, dass dieselbe für die Genauigkeit der Relation 1) die günstigste wird. Man könnte sich in dem vorliegenden Falle ohne Bedenken auch an die Olbers'sche Wahl des grössten Kreises halten, denn ist dieselbe nicht anwendbar, so geht der durch die äusseren Beobachtungen gelegte Kreis nahe am mittleren Sonnenorte vorbei und es erscheint dann eine Bahnbestimmung aus drei Orten unter allen Umständen nicht mit Sicherheit durchführbar.

Die zweite Gleichung, deren man zur Lösung des Problems bedarf, resultirt aus der Gleichung 3) (pag. 352); dieselbe ist:

$$\varrho_{r} = \frac{A_{r}}{K} + \frac{B_{r}}{K} \frac{[r_{r}r_{m}]}{[r_{m}r_{m}]} + \frac{C_{r}}{K} \frac{[r_{r}r_{m}]}{[r_{m}r_{m}]}.$$
 2)

Setzt man für die Verhältnisse der Dreiecksflächen nach 25) (pag. 101):

$$\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} = \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}} \left\{ \mathbf{1} + \Psi_{m}'x \right\} , \quad \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} = \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}} \left\{ \mathbf{1} + \Psi_{m}''x \right\} 
\frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{n}} \left\{ \mathbf{1} + \Psi_{n}'''x \right\} , \quad \frac{[r_{n}r_{m}]}{[r_{n}r_{m}]} = \frac{\tau_{n}}{\tau_{n}} \left\{ \mathbf{1} + \Psi_{n}''x \right\} , \quad 3)$$

ein und nach 23) (pag. 100):

$$\Psi_{m'} = -\frac{1}{3} (\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2}) + 4 \tau_{n} \tau_{m} y + \gamma_{m'} 
\Psi_{m''} = -\frac{1}{3} (\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2}) + \frac{4 \tau_{n} \tau_{m}^{2}}{\tau_{n}} y + \gamma_{m''} 
\Psi_{n''} = -\frac{1}{3} (\tau_{m}^{2} - \tau_{n}^{2}) - 4 \tau_{n} \tau_{m} y + \gamma_{n''} 
\Psi_{n''} = -\frac{1}{3} (\tau_{n}^{2} - \tau_{n}^{2}) - \frac{4 \tau_{m} \tau_{n}^{2}}{\tau_{n}} y + \gamma_{n''},$$

$$4)$$

wobei, wenn sonst keine Näherungen bekannt sind, die  $\gamma$ -Symbole in der ersten Hypothese der Null gleich zu setzen sind, wenn aber solche vorhanden, zu deren Bestimmung die Gleichungen 17) (pag. 373) herangezogen werden können, so erhalten die Gleichungen 1) und 2) (pag. 379) die Gestalt:

$$\varrho_{i} = I + (II + IIIy + \Gamma) x$$

$$\varrho_{ii} = IV + (V + VIy + \Delta) x + \{VII + (VIII + IXy + \Sigma) x\} \varrho_{i}; \}$$
5)

zu welchem Zwecke abkürzend gesetzt wurde:

$$\tau_{n} = k(t_{m} - t_{n}) , \quad \mu_{i}'' = -\frac{1}{3}(\tau_{n}^{2} - \tau_{i}^{2}) \\
\tau_{n} = k(t_{m} - t_{i}) , \quad \mu_{i}''' = -\frac{1}{3}(\tau_{m}^{2} - \tau_{i}^{2}) \\
\tau_{m} = k(t_{m} - t_{i}) , \quad \mu_{m}'' = -\mu_{i}''' \\
\log k = 8 \cdot 235 \cdot 5814 , \quad \mu_{m}'' = -\frac{1}{3}(\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2})$$

$$\log (-\frac{1}{3}) = o_{n} \cdot 124 \cdot 9387 , \qquad VI = \frac{\sin J \odot_{i}}{\sigma_{m}} + \tau_{i}^{2} - \frac{\sin J \odot_{n}}{\sigma_{m}} + \tau_{i}, \qquad VII = \left(\frac{\sigma_{i}^{2}}{\sigma_{m}^{2}} + \frac{\tau_{i}^{2}}{\sigma_{m}^{2}}\right) \\
I = \frac{A_{i}}{K} + \left(\frac{B_{i}}{K} \frac{\tau_{i}}{\tau_{i}}\right) + \left(\frac{C_{i}}{K} \frac{\tau_{i}}{\tau_{i}}\right) , \quad VIII = \left(\frac{\sigma_{i}^{2}}{\sigma_{m}^{2}} \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}}\right) \\
II = \left(\frac{B_{i}}{K} \frac{\tau_{i}}{\tau_{i}}\right) \mu_{i}'' + \left(\frac{C_{i}}{K} \frac{\tau_{i}}{\tau_{i}}\right) \mu_{i}'' , \quad IX = \frac{\sigma_{i}^{2}}{\sigma_{m}^{2}} 4 \cdot \tau_{i}^{2}$$

$$IV = \left(\frac{\sin J \odot_{i}}{\sigma_{m}^{2}} \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}}\right) - \left(\frac{\sin J \odot_{n}}{\sigma_{m}^{2}} \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}}\right) + \frac{\sin J \odot_{m}}{\sigma_{m}^{2}} , \quad A = \left(\frac{\sin J \odot_{i}}{\sigma_{m}^{2}} \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}}\right) \gamma_{m}'' - \left(\frac{\sin J \odot_{n}}{\sigma_{m}^{2}} \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}}\right) \gamma_{m}'' \\
V = \left(\frac{\sin J \odot_{i}}{\sigma_{m}^{2}} \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}}\right) \mu_{m}'' - \left(\frac{\sin J \odot_{n}}{\sigma_{m}^{2}} \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}}\right) \mu_{m}'' , \quad S = \left(\frac{\sigma_{i}^{2}}{\sigma_{m}^{2}} \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}}\right) \gamma_{m}''.$$

Aus diesen Gleichungen werden durch Versuche jene Werthe von x und y zu ermitteln sein, welche in die Gleichungen 5) eingesetzt, für  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  solche Werthe geben, dass die mittelst der letzteren durch:

$$\{ tang \theta_i = \frac{\varrho_i - N_i}{D_i}, tang \theta_m = \frac{\varrho_m - N_m}{D_m} \} \\
 \{ r_i = D_i \sec \theta_i, r_m = D_m \sec \theta_m, \}$$

(vergl. 31) pag. 360) bestimmten Werthe der Radienvectoren den Anfangsannahmen über r, und  $r_m$  entsprechen. Da in den hier in Betracht kommenden Fällen durch die parabolische Hypothese Näherungswerthe für r, und  $r_m$  vorhanden sind, wird es vortheilhaft sein, diese Grössen oder auch  $\varrho$ , und y als Unbekannte in das Problem einzuführen und durch entsprechende Variation derselben die wahren Werthe zu finden; der bei diesen Versuchen zu befolgende Rechnungsmechanismus wird gelegentlich des entsprechenden Rechnungsbeispieles ausführlich dargelegt werden.

Man wird übrigens auch schon in der ersten Hypothese Näherungen für Γ, Λ und Σ einzusetzen in der Lage sein, denn die Anwendung der eben auseinandergesetzten Methode wird sich hauptsächlich auf jene Fälle erstrecken, in welchen die parabolische Hypothese zwar keine völlig genügende Darstellung des mittleren Ortes erzielt hat, in welchen sich aber doch parabolische Elemente ergeben haben, die als Näherungen zur Ermittlung der Werthe  $\Gamma$ ,  $\Lambda$  und  $\Sigma$  dienen können. Man wird in diesen Fällen zur Berechnung des Verhältnisses des Dreieckes zum Sector die auf pag. 93 und 94 angegebenen Formeln benützen können, denen man mit Rücksicht auf 11) (pag. 78) die Gestalt:

$$\sin \theta = \frac{6kt}{2^{3/2}(r+r')^{3/2}} , \quad \sin \frac{1}{2} \gamma = \sin \frac{1}{3} \theta \sqrt{2} , \quad \eta - 1 = \frac{1}{3} \frac{\sin \frac{1}{2} \gamma^2}{\cos \gamma}$$
 9)

ertheilen darf; ebenso kann man aber den Hilfswinkel  $\gamma$  mit Benützung der  $\mu$ -Tafel (vergl. pag. 79) bestimmen; denn es ist:

$$\sin\gamma = \frac{s}{r+r'}\,,$$

daher auch, wenn man die früher benützte Hilfsgrösse  $\eta$  (vergl. pag. 80), um Verwechslungen mit dem durch denselben Buchstaben bezeichneten Verhältnisse des Sectors zum Dreiecke zu vermeiden, in eine Klammer setzt:

das letztere Formelsystem wird gegen die Gleichungen 9) den Vorzug verdienen.

Hiermit sind jene Abänderungen aufgewiesen, welche man an die im dritten Kapitel (pag. 369 ff.) entwickelte Methode anbringen muss, um dieselbe mit Vortheil auf die Bestimmung einer Kometenbahn aus drei Orten anwenden zu können. Es würde nur noch erübrigen, die Formeln übersichtlich zusammenzustellen; da aber von denselben wohl selten Gebrauch gemacht wird, so genügt es, auf die Durchführung des dritten Beispieles im folgenden Kapitel hinzuweisen, in welchem bei der Mittheilung der Rechnungsresultate auf die zugehörigen Formeln aufmerksam gemacht, und die veränderte Form der Ableitung der Elemente berücksichtigt werden wird. Schliesslich kann erwähnt werden, dass es im Allgemeinen für die Genauigkeit des Resultates vortheilhaft sein wird, die Berechnung von Kometenelementen ohne Voraussetzung über die Excentricität mit Zugrundelegung von vier Orten nach der Methode der zweiten Abtheilung durchzuführen.

#### 5. Beispiele.

Um ein Beispiel für eine erste Bahnbestimmung aus drei Orten zu geben, in welchem die Einführung des locus fictus sich bezüglich der einen Beobachtung als unthunlich erweist, sollen die drei folgenden in Marseille angestellten Beobachtungen des Planeten (21) Eudora gewählt werden:

Beobachtungsort Datum Ortszeit app. 
$$\alpha$$
 app.  $\delta$  Marseille 1880 Sept. 1 14<sup>h</sup> 31<sup>m</sup> 21<sup>s</sup> 23<sup>h</sup> 15<sup>m</sup> 44<sup>s</sup>91 — 4° 45′ 37″6 ,, ,, 21 13 6 24 23 4 57·18 — 8 35 41·9 ,, Oct. 4 9 41 31 23 0 46·34 — 10 24 59·1.



Da keine Näherungen für die Elemente dieses Planeten als bekannt vorausgesetzt werden, so sind die Beobachtungen nach den Vorschriften des Anhanges I. A. für die Bahnbestimmung vorzubereiten.

Zunächst wurden die Ortszeiten durch Anbringung der Längendifferenz (+32<sup>m</sup> O<sup>5</sup>3) auf den Berliner Meridian bezogen, dann in Decimaltheile des Tages verwandelt und für die so erhaltenen Zeitangaben aus dem Berliner Jahrbuche die auf das mittlere Äquinoctium 1880 o bezogenen Sonnencoordinaten nebst den Bessel'schen Reductionsgrössen, sowie die für den Jahresanfang geltende mittlere Schiefe der Ekliptik entlehnt und so erhalten:

Zur Berechnung der kleinen Aberrationsglieder fand sich zunächst nach Anhang I. A. 2):  $H_0 = 350^{\circ}$ o,  $\log h_0 = 9.534$ ,  $i_0 = -0^{\circ}$ 025,

damit nach Anhang I. A. 2):

app. 
$$\alpha$$
 — mittl.  $\alpha$ : (+ 66"45 — 0"12) (+ 68"54 — 0"14) (+ 68"36 — 0"15) app.  $\delta$  — mittl.  $\delta$ : (+ 27"91 — 0"05) (+ 27"94 — 0"07) (+ 27"15 — 0"08), es ist sonach:

mittl.  $\alpha$  mittl.  $\delta$ 

1. 348° 55′ 7"3 — 4° 46′ 5"5

2. 346 13 9·3 — 8 36 9·8

3. 345 10 26·9 — 10 25 26·2.

Die Verwandlung in Länge und Breite nach Anhang I. A. 5) gibt:

Die Kleinheit der ersten Breite lässt sofort erkennen, dass in diesem Falle die Einführung des locus fictus unthunlich wird. Zunächst ergab sich nach Anhang I. A. 6), unter der Annahme  $\varphi' = +43^{\circ}$  6'8,  $\log h = 9.9993$  für Marseille:

Für den zweiten und dritten Ort ergaben die Formeln Anhang I. A. 7):

Für den ersten Ort mussten die Formeln Anhang I. A. 8) in Anwendung gezogen werden; da für dieselben in dem vorliegenden Werke noch kein ausführliches Beispiel Aufnahme gefunden hat, so soll dasselbe hier vollständig mitgetheilt werden.

Es sind sonach die Grundlagen der Rechnung, auf welche die erste Bahnbestimmung aufzubauen ist:

1880
 
$$\lambda$$
 $\beta$ 
 $L$ 
 $B$ 
 $\log R$ 

 Sept. 1.627 330
 347° 56′ 53″5
  $-$ 0° 0′ 4″1
 159° 56′ 28″4
  $-$ 4″84
 0.003 666

 Sept. 21.568 334
 343 59 11.2
  $-$ 2 29 30.6
 179 21 31.0
 0.00
 0.001 525

 Sept. 34.426 054
 342 19 47.0
  $-$ 3 46 24.8
 191 59 28.5
 0.00
 9.999 945

Bei der Zwischenzeit von 33 Tagen wird mit Rücksicht auf die bedeutende Convergenz der hier zu befolgenden Methode die erste Hypothese völlig ausreichende Näherungen ergeben, so dass die im Anhange III für diesen Fall aufgeführten Formeln zur Anwendung gelangen; da hiermit ein Musterbeispiel gegeben werden soll, so werden die erforderlichen Rechnungen auf den folgenden Blättern ausführlich mitgetheilt.

Es fand sich nach Anhang III. 1):

der Abstand der beiden äusseren Orte beträgt etwa 7°; nach Anhang III. 16) ist also:  $\log \frac{dK}{V} = 8_n \infty.$ 

die Unsicherheit in K, somit auch die Unsicherheit in Q, und Q,, wird nahezu den

hundertsten Theil betragen, die bei dieser Bahnbestimmung zu erhoffende Genauigkeit daher eine sehr mässige sein.

Die Rechnung nach Anhang III. 2) stellt sich mit Rücksicht darauf, dass B, nicht der Null gleich ist, wie folgt:

	,	""
$\lambda - L$	188° 0′ 25″1	150° 20′ 18″5
$\sin (\lambda - L)$	9n143 931	9.694 496
$\cos oldsymbol{eta}$	0.000 000	9.999 058
$\cos{(\lambda - L)}$	9 <b>n</b> 995 745	9n939 002
$\sinoldsymbol{eta}$	5n298 359	8 <sub>n</sub> 818 314
$B { m arc} \ { m i}''$	5n3704	∞
$\cos \psi$	9n995 745	9 <sub>n</sub> 938 060
$\cos\psi\cdot B \operatorname{arc} \mathfrak{1}''$	5·3661	∞
Subtr.	0.2685	
$\sin P \sin \psi$	5 <b>n</b> 6346	8 <sub>n</sub> 818 314
	o <sub>n</sub> ooo ooo	9.996 177
$\cos P \sin \psi$	9n143 931	9 <b>·6</b> 93 554
$\sin \psi$	9.143 931	9.697 377
$\log N$	9 <b>n</b> 999 411	9 <sub>n</sub> 938 005
N	— o·998 645	— o·866 972
$\log D$	9.147 597	9.697 322.

Anhang III. 3:

$$\lambda_{m} - \lambda_{n} \qquad 358^{\circ} \ 20' \ 35''8 \qquad \lambda_{m} - \lambda_{n} \qquad 356^{\circ} \ 2' \ 17''7 \\
l_{n}''' = \frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \qquad 179 \ 10 \ 17 \cdot 9 \qquad l_{n}'' = \frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \qquad 178 \quad 1 \quad 8 \cdot 85 \\
\beta_{m} + \beta_{n} \qquad - \quad 6 \quad 5 \quad 55 \cdot 4 \qquad \beta_{n} + \beta_{n} \qquad - \quad 2 \quad 29 \quad 34 \cdot 7 \\
\beta_{m} - \beta_{n} \qquad - \quad 1 \quad 16 \quad 54 \cdot 2 \qquad \beta_{n} - \beta_{n} \qquad - \quad 2 \quad 29 \quad 26 \cdot 5 \\
\sin(\beta_{m} + \beta_{n}) \qquad 9_{n}037 \quad 960 \qquad \sin(\beta_{n} + \beta_{n}) \qquad 8_{n}638 \quad 458 \\
\sin(\frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \qquad 8 \cdot 160 \quad 082 \qquad \sin(\frac{1}{2}(\lambda_{n} - \lambda_{n}) \qquad 8 \cdot 538 \quad 648 \\
\sin(\beta_{m} - \beta_{n}) \qquad 8_{n}349 \quad 635 \qquad \sin(\beta_{n} - \beta_{n}) \qquad 8_{n}638 \quad 061 \\
\cos(\frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \qquad 9_{n}999 \quad 955 \qquad \cos(\frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \qquad 9_{n}999 \quad 740 \\
f, \sin F, \qquad 7_{n}198 \quad 042 \qquad f_{m} \sin F_{m} \qquad 7_{n}177 \quad 106 \\
9 \cdot 998 \quad 922 \qquad 9 \cdot 999 \quad 740 \\
f, \cos F, \qquad 8 \cdot 349 \quad 590 \qquad f_{m} \cos F_{m} \qquad 8 \cdot 637 \quad 801 \\
F, \qquad 355^{\circ} 57' 53''6 \qquad F_{m} \quad 358^{\circ} \quad 1' 2''3 \\
\lambda_{n} + l_{n}''' \qquad 163 \quad 9 \quad 29 \cdot 1 \qquad \lambda_{n} + l_{n}'' \qquad 165 \quad 58 \quad 2 \cdot 3 \\
G, \qquad 192 \quad 48 \quad 24 \cdot 5 \qquad G_{m} \qquad 192 \quad 3 \quad 0 \cdot 0 \\
\log f_{n} \qquad 8 \cdot 638 \quad 061.$$

Nach Anhang III. 4) findet sich im Hinblick darauf, dass  $B_n$  und  $B_m$  der Null gleich zu setzen sind:

$$G_{1} + L_{1}$$
 352° 44′ 52″9  $G_{m} + L_{1}$  351° 59′ 28″4  $G_{2} + L_{m}$  12 9 55.5  $G_{m} + L_{m}$  11 24 31.0

$G_{\prime}+L_{\prime\prime\prime} \ \sin{(G_{\prime}+L_{\prime})}$	24° 47′ 53″ 9 <sub>n</sub> 101 173	$G_m + L_m \sin(G_m + L_n)$	24° 2′ 28″5 9 <sub>n</sub> 144 029
•	8·354 334	•	8.641 727
$f, R, \sin{(G_i + L_i)}$	7n455 507	$f_{m}R_{n}\sin\left(G_{m}+L_{n}\right)$	7n785 756
$\sin (\lambda_{m} - \lambda_{n})$	8 <sub>n</sub> 461	$\sin (\lambda_{"} - \lambda_{"})$	8 <sub>n</sub> 839
$\cos \beta_n \cos \beta_m$	9.999	$\cos \beta, \cos \beta,$	0.000
$R, B, \operatorname{arc} i''$	5n374	R, B, arc  i''	5n374
dA,	3 <b>n</b> 834	$dA_m$	4 <b>n</b> 213
Add.	0.000 104	Add.	0.000 116
$\log A$ ,	7 <sub>n</sub> 455 611	$\log A_{\prime\prime\prime}$	7n785 872
$\sin (G_{\prime} + L_{\prime\prime})$	9.323 736	$\sin\left(G_{m}+L_{n}\right)$	9.296 236
f, $R$ ,,	8.352 193	$f_{\prime\prime\prime}R_{\prime\prime}$	8.639 586
$\log B$ ,	7n675 929	$\log B_{\prime\prime\prime}$	7n935 822
$\sin\left(G,+L_{m}\right)$	9.622 650	$\sin\left(G_{\prime\prime\prime}+L_{\prime\prime\prime}\right)$	9.610 015
$f,R_{\prime\prime\prime}$	8.350 613	$f_m R_m$	8.638 006
$\log C$ ,	7.973 263	$\log C_m$	8.248 021.
Rechnung nach Anh	ang III. 5)	gestaltet sich, wie folgt:	

Die R

t,,, — t,,	12.857 720	$\log  au$ ,	9.344 745
$t_{m}-t_{r}$	32.798 724	$\log  au_n$	9.751 438
$t_{"}-t_{"}$	19.941 004	$\log  au_{\prime\prime\prime}$	9.535 328
$\log (t_{\prime\prime\prime}-t_{\prime\prime}).$	1.109 164	$\log  au,^2$	8.689 490
$\log(t_{\prime\prime\prime}-t_{\prime})$	1.515 857	$\log  au_{"}^{2}$	9.502 876
$\log(t_n-t_i)$	1.299 747	$\log  au_m^2$	9.070 656
Subt.	9.927 535	$\log \mu,'''$	8 <sub>n</sub> 962 193
$\tau_{"}^2 - \tau_{"}^2$	9.430 411	$\log \mu_{m'}$	8.962 193
$\log \mu,''$	9n555 350	Subt.	9·799 588
Subt.	0.147 764	$ au_{"}^2 -  au_{"}^2$	9.302 464
$ au_{m}^{2}$ — $ au_{r}^{2}$	8.837 254	$\log \mu_{"}$ "	9n427 403
$\log (A, : K)$	0.984 305	$ au_{\prime}$ : $ au_{\prime\prime\prime}$	9.809 417
$ au_n: au_n$	0.406 693	$A_{\prime\prime\prime}:K$	1.314 566
<b>B</b> , : <b>K</b>	1.204 623	4 τ, <sup>2</sup>	9.291 550
- 4 τ, τ,,,	9n482 133	$ au_n: au_m$	0.216 110
$ au_m: au_t$	0.190 583	$B_{m}:K$	1.464 516
$C_r: K$	1 <sub>n</sub> 501 957	4 τ, τ <sub>m</sub>	9.482 133
— 4 τ <sub>m</sub> <sup>2</sup>	9 <b>n</b> 672 716	$\log (C_m: K)$	1,776 715
$\log (B, \tau_{\prime\prime} : K\tau_{\prime})$	1.611 316	$\log\left(A_{m}\tau_{*}:K\tau_{m}\right)$	1.123 983
$\log (C, \tau_m : K\tau_i)$	1 <b>n</b> 692 540	$\log\left(\boldsymbol{B_{\prime\prime\prime}}\boldsymbol{\tau_{\prime\prime}}\colon\boldsymbol{K}\boldsymbol{\tau_{\prime\prime\prime}}\right)$	1.680 626
	+ 9.6451	$A_{m}\tau_{r}:K\tau_{m}+$	
$B, \tau_n : K\tau$	+ 40.8616	$B_{m}\tau_{n}: K\tau_{m} +$	- 47.9320
$C, \tau_{\prime\prime\prime}: K\tau_{\prime}$	— 49·2652··	$C_m:K$	- 59.8019
$\{I\}$ , $+N$ ,	+ 1.2415	$\{I\}_{m}+N_{m}$	+ 1.4341
{ <i>I</i> },	+ 2.240 145	{ <i>I</i> },,,	+ 2.301 072
			40

$B, \tau_{"}\mu_{"} : K\tau_{"}$	1 <sub>n</sub> 166 666	$A_{\prime\prime\prime} au_{\prime\prime}\mu_{\prime\prime\prime}':K au_{\prime\prime\prime}$	0.086 176
$C,  au_{\prime\prime\prime} \mu_{\prime}^{\prime\prime\prime} : K  au_{\prime}$	0.654 733	$B_{m}  au_{n} \mu_{m}": K  au_{m}$	1 <sub>n</sub> 108 029
Subt.	9.840 322	Subt.	9.956 604
$\log II$ ,	1 <sub>n</sub> 006 988	$\log II_{"}$	1 <sub>n</sub> 064 633
$-4B,\tau,\tau_{m}:K$	o <sub>n</sub> 686 756	$4 A_{\prime\prime\prime}  au_{\prime}^2 : K$	0.606 116
$-4 C_{\prime} \tau_{\prime\prime\prime}^2 : K$	1.174 673	$_4B_m au_n au_m:K$	0.946 649
Subt.	9.829 207	Add.	0.163 319
log III,	1.003 880	log III,,,	1.109 968.

Nunmehr kann an die Auflösung der Gleichung 6) geschritten werden; um einen Näherungswerth für x zu erhalten, ist die Tafel XIII c) zu benützen; die hierzu erforderlichen Argumente sind nach den vorstehenden Zahlen:

$$\psi_{\prime} = 172^{\circ}$$
  $\psi_{\prime\prime} = 150^{\circ}$   $\log \left[ \langle \{I\}, + N_{\prime\prime} \rangle : R_{\prime\prime} \right] = 0.157;$ 

damit finden sich aus der Tafel XIIIc) die beiden Werthe:

$$8 \cdot 136$$
  $8 \cdot 052$ 

$$\log M = 8 \cdot 094$$

$$\log R_{,,3} = 0 \cdot 005$$

$$\log x = 8 \cdot 089$$

also im Mittel:

mit welchem Werthe von x der erste Versuch begonnen wird. Nach Anhang III. 6, 7, 8 und 9 wird nun die Rechnung in folgender Weise geführt:

$ \begin{array}{c} \log x_a & 8.089 \ \text{oo} & 8.086 \ \text{645} & 8.086 \ \text{643} \\ II, x_a & -0.124 \ \text{735} & -0.121 \ \text{353} & -0.121 \ \text{336} \\ II_m x_a & -0.142 \ \text{440} & -0.138 \ \text{214} & -0.138 \ \text{192} \\ \log (\varrho, -N_c) & 0.325 \ \text{395} & 0.326 \ \text{o88} & 0.326 \ \text{o92} \\ \log (\varrho_m -N_m) & 0.334 \ \text{178} & 0.335 \ \text{o28} & 0.335 \ \text{o32} \\ \text{tg} \theta, & 1.177 \ \text{798} & 1.178 \ \text{491} & 1.178 \ \text{495} \\ \text{tg} \theta_m & 0.636 \ \text{856} & 0.637 \ \text{706} & 0.637 \ \text{710} \\ \sin \theta_m & 9.988 \ \text{735} & 9.988 \ \text{778} \\ r, & 0.326 \ \text{350} & 0.327 \ \text{041} & 0.327 \ \text{045} \\ r_m & 0.345 \ \text{443} & 0.346 \ \text{250} & 0.346 \ \text{254} \\ \text{Add.} & 0.291 \ \text{588} & 0.291 \ \text{532} & 0.291 \ \text{532} \\ \text{Subt.} & 8.65267 & 8.65536 & \\ (r, +r_m)_e & 0.637 \ \text{031} & 0.637 \ \text{782} & 0.637 \ \text{786} \\ \log x_e & 8.088 \ \text{907} & 8.086 \ \text{654} & 8.086 \ \text{642} \\ d, & -0.000 \ \text{o93} & +0.000 \ \text{o09} & -0.000 \ \text{o01} \\ r_m - r, & 8.97902 & 8.98240 \\ \log y_e & 8.34199 & 8.34462 \\ y_e + 0.021 \ \text{978} \cdot & +0.022 \ \text{112} \\ \end{array}$		Versuch	_	•	•
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			1.	2.	3.
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		$\log x_a$	8.089 000	8·086 645	8.086 643
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		$II,x_a$	- 0·124 735	<b>—</b> 0·121 353	— 0·121 336
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		II,,, x <sub>a</sub>	— 0·142 440	0·138 214	— 0·138 192
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		$\log (\varrho, -N)$	0.325 395	0.326 088	0.326 092
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		$\log \left(\varrho_{\prime\prime\prime} - N_{\prime\prime\prime}\right)$	0.334 178	0.335 028	0.335 032
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	_	$\operatorname{tg} heta,$	1.177 798	1.178 491	1.178 495
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		$\operatorname{tg} heta_{m}$	o·636 856	0.637 706	0.637 710
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	m	$\sin  heta$ ,	9.999 045	9.999 047	9.999 047
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		$\sin heta_m$	9.988 735	9.988 778	9.988 778
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	Ĭ.	r,	0.326 350	0.327 041	0.327 045
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		r,,,	0.345 443	0.346 250	0.346 254
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	han	Add.	0.291 588	0.291 532	0.291 532
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	An	Subt.	8.65267	8.65536	• • •
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		$(r,+r_m)_e$	0.637 031	0.637 782	0.637 786
$r_{m} - r$ , 8.97902 8.98240 $\log y_e$ 8.34199 8.34462		$\log x_{\epsilon}$	8·088 907	8.086 654	8.086 642
$\log y_e$ 8-34199 8-34462		⊿,	<b></b> o∙ooo og3	+ 0.000 009	0.000 001
		$r_{m}-r_{r}$	8.97902	8.98240	
$y_e + 0.021978 + 0.022112$		$\log y_e$	8-34199	8.34462	
		y <sub>e</sub>	+ 0.021 978	+ 0.022 112	

$$\begin{array}{c} & \log (r,+r_m)_e^{-4} & 7.45188 & 7.4489 \\ & y_e-y_a & + 0.021 \ 978 & + 0.000 \ 134 \\ & \log (y_e-y_a) & 8.34199 & 6.1271 \\ & \sin \theta, III, & 1.00292 \\ & \sin \theta_m III_m & 1.09870 \\ & \text{Add.} & 0.25577 \\ & \sin \theta, III, + \sin \theta_m III_m & 1.35447 & 1.3545 \\ & -\frac{3 \ \text{Mod.}}{(r,+r_m)_e^4} (y_e-y_a) & 5_n90878 & 3_n6909 \\ & \Delta_2 & -0.001 \ 833 & -0.000 \ 011 \\ & \Delta_1 + \Delta_2 & -0.001 \ 926 & -0.000 \ 002 \\ & & \sin \theta, II, & 1_n00603 \\ & & \sin \theta, II, & 1_n05337 \\ & & \text{Add.} & 0.27800 \\ & & & & & & & & \\ & & & & & & & \\ & & & & & & & \\ & & & & & & & \\ & & & & & & & \\ & & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & \\ & & & \\ & & & & \\ & & & & \\ & & & & \\ & & & & \\ & & & & \\ & & & & \\$$

Wie man sieht, ist das Resultat des zweiten Versuches ausreichend genau und es können bei den geringen Änderungen, welche die Werthe  $\sin \theta$ , und  $\sin \theta_m$  erfahren, die Factoren ( $\sin \theta$ , III,  $+\sin \theta_m$  III<sub>m</sub>) und ( $\sin \theta$ , II,  $+\sin \theta_m$  II<sub>m</sub>) des ersten Versuches im zweiten Versuch unverändert beibehalten werden.

## Nach Anhang III. 10) findet man die geocentrischen Distanzen:

$$e, \quad 1 \cdot 120 \quad 164 \qquad \qquad \log e, \quad 0 \cdot 049 \quad 282 \\
 e_{m} \quad 1 \cdot 295 \quad 908 \qquad \qquad \log e_{m} \quad 0 \cdot 112 \quad 574 ;$$

#### nach Anhang III. 11):

$r,\cos b$ ,	0.327 045	$r_m \cos b_m$	0.345 933
$tg\ b$ ,	3.818 7	$tg\ b_{\prime\prime\prime}$	8 <sub>n</sub> 584 955
<i>r</i> ,	0.327 045	r <sub>m</sub>	0.346 254,
nach Anhang III. 12)	:		
l,,,— l,	11° 3′ 57″6	$\operatorname{tg} \operatorname{sin}(l, -\Omega)$	3.818 7
$\sin(l_{m}-l_{i})$	9-283 164		0,000 000
$\cos(l_m - l_i)$	9.991 849	$\mathbf{tg} \; \mathbf{i} \cos(\mathbf{l}, - \Omega)$	9 <b>n301</b> 798
$tgb, \cos(l_{m}-l)$	3.810 5 · ·	<b>l,</b> — ♀ 1	79°59′59″3
$tg\;b_{m}$	8 <sub>n</sub> 584 955	Ωι	64 9 19-1
Add.	0.000 007	tg i	9.301 798
$\operatorname{tg} b_{m} - \operatorname{tg} b_{l} \cos(l_{m} - l_{l})$	8 <sub>n</sub> 584 962	i	11°19′46″0,
nach Anhang III. 13)	:		
<i>l,</i> — Ω 1	79° 59′ 59″3	<i>l,,,</i> — Ω	191°3′56″9
$tg(l-\Omega)$	4n530 7	$tg(l_{m} - \Omega)$	9-291 308
<b>u</b> , 1	79° 59′ 59″3 ·	u <sub>m</sub>	191 <sup>0</sup> 16′48″5.

Die für Aberration corrigirten Zeiten ergeben sich nach Anhang III. 14):

$$T_{\prime\prime} = \text{Sept.} \quad 1.627 \quad 330 \quad -0.006 \quad 466 = \text{Sept.} \quad 1.620 \quad 864$$
 $T_{\prime\prime\prime} = \text{Sept.} \quad 21.568 \quad 334 \quad -0.007 \quad 082 = \text{Sept.} \quad 21.561 \quad 252$ 
 $T_{\prime\prime\prime\prime} = \text{Sept.} \quad 34.426 \quad 054 \quad -0.007 \quad 480 = \text{Sept.} \quad 34.417 \quad 574 \quad 784 \quad 784$ 

welche Zeitangaben der weiteren Rechnung zu Grunde zu legen sind. Diese Rechnung gestaltet sich nach Anhang III. 15) mit Rücksicht auf den Umstand, dass  $\xi_n$  der Null gleich gesetzt werden kann, wie folgt:

T,, T,	32.797 710	2ω"	o° 38' 0"8
$\log (T_{m} - T_{i})$	1.515 843	$\sin \frac{1}{2} f_{"}^2$	7.383 928
$\log \tau''$	9.751 424	tg 2ω"²	6.087 360
u,,,— u,	11° 16′ 49″2	Add.	0.021 403
$f_{"}$	5 38 24.6	$\sin \frac{1}{2}f_{"}^{2} + \operatorname{tg} 2\omega_{"}^{2}$	7.405 331
$\frac{1}{2}f_{"}$	2 49 12.3	$\cos f_{"}$	9.997 892
r <sub>m</sub> : r,	0.019 209	l"	7·407 439
$tg (45^{\circ} + \omega_{"})$	0.004 802,2	Add.	0.001 330
ω"	o° 19′ 0″4	$\log \left( \frac{5}{6} + l_{n} \right)$	9.922 149
$2\cos f_n$	0.298 922	h,, +	- 0·004 720
$\sqrt{r,r_{m}}$	0.336 649	η,,2	0.004 517
$oldsymbol{N}$	0.635 571	$m_{\prime\prime}:  \eta_{\prime\prime}^{2}$	7·591 618
<b>N</b> 3	1.906 713	Subt.	9.722 794
$ au''^2$	9·502 848	$\sin \frac{1}{2} g_{"}^2$	7.130 233
m,,	7.596 135	$\sin \frac{1}{2}g_{"}$	8.565 116
log h,,	7.673 986	1/2 g,,	2° 6′ 19″5 .

#### Anhang III. 16):

#### Anhang III. 17):

$\sin arphi$	9·569 764	$\eta_{\prime\prime}$	0.002 258
$\log e''$	4.884 189	r,r <sub>m</sub>	0.673 299
$\sin m{E}$ ,	9.699 399	sin 2 <i>f</i> ,,	9.291 390
$\sin E_{m}$	9.793 715	$\eta_{"}r, r_{"}\sin 2f_{"}$	9·966 947
$_{,}e^{\prime\prime}\sinoldsymbol{E}_{,}$	10° 38′ 54″4	$\sqrt{p}$	0.215 523
$e''\sin E_{m'}$	13 13 52.6	p	0.431 046
М,	19 23 3.4	$\cos oldsymbol{arphi}^2$	9.935 564
М,,,	25 13 23.2	<b>a</b> ·	0.495 482
$\log (M_{m} - M_{i})$	4.322 629	V a	0.247 741
$\log \mu$	2.806 786	$a^3/_2$	0.743 223
•		$\log\mu$	2.806 784.

Es wurde im Mittel aus den beiden Werthen von  $\log \mu$  angenommen:

$$\log \mu = 2.806785$$
,  $\mu = 640''893$ ,  $\log a = 0.495481$ .

Anhang III. 18):

$$u_{1} - v_{2} = u_{22} - v_{22} = 136^{\circ} 46' 23'' 9$$
  
 $\pi = 300 55' 43'' 0.$ 

Reducirt man die erste mittlere Anomalie auf die nächstfolgende Berliner Mitternacht (dM = -1'17''5), so ergeben sich aus den vorstehenden Zahlen die Bahnelemente zusammengestellt, wie folgt:

#### (217) Eudora.

Epoche 1880 Sept. 1.5 mittl. Berl. Zeit

$$M = 19^{\circ} 21' 45''9$$

$$\pi = 300 55 43.0$$

$$\Omega = 164 9 19.1$$

$$i = 11 19 46.0$$

$$\varphi = 21 47 52.4$$

$$\mu = 640''893$$

$$\log a = 0.495 481.$$
mittl. Äquinoct.
1880.0

Rechnet man, die Zeitangabe  $T_n$  benützend, nach Anhang III. 19) aus diesen Elementen die Darstellung des mittleren Ortes, so gestaltet sich diese in folgender Weise:

$M_{"}$	22° 56′ 3″0	$\cos\left(L_{\prime\prime}-\Omega\right)$	9.984 528
$E_{"}$	35 11 50.9	$\sin\left(L_{\prime\prime}-\Omega ight)$	9·418 707
$\sin E_{"}$	9.760 721	r,, cos <b>u</b> ,,	0 <sub>n</sub> 335 210
$\cos E_n$	9.912 313	$R_{"}\cos(L_{"}-\Omega)$	9·986 053
Subt.	0.079 413	Subt.	0.091 449
$\cos E_{"}-e$	9.649 177	$r_{\prime\prime}\sin u_{\prime\prime}\cos i$	9n414 371
$a\cos \varphi$	0.463 263	$R_{\prime\prime}\sin\left(L_{\prime\prime}-\Omega ight)$	9.420 232
$r_n \sin v_n$	0.223 984	Subtr.	8-133 143
	9.885 546	$\varrho_{"}\cos\beta_{"}\sin(\lambda_{"}-\Omega)$	7.547 514
$r_{\prime\prime}\cos v_{\prime\prime}$	o·144 658		9 <b>,</b> 999 998
$v_{\prime\prime}$	50° 12′ 13″7	$\varrho_{"}\cos\beta_{"}\cos(\lambda_{"}-\Omega)$	0 <sub>n</sub> 077 502
u"	186 58 37.6	$\varrho_{"}\sin \beta_{"}$	8 <sub>n</sub> 716 169
cos <i>u</i> ,,	9 <b>n</b> 996 772	•	9·999 589
r"	o·338 438	$\varrho_{"}\coseta_{"}$	0.077 504
$\sin u_n$	9 <b>n</b> 084 479	λ, Ω 1	79°49′51″3
$r_{"}\sin u_{"}$	9n422 917	λ,, 3	43 59 10.4
$L_{"}$ $\Omega$	15° 12′ 11″9	β" —	- 2 29 30.5
$d\lambda$	$_{"}\cos\beta_{"}=+o^{"}8$	$, \qquad d\beta_{"} = - o^{"} i.$	

Wie man sieht, ist die Darstellung des mittleren Ortes eine völlig befriedigende und liegt innerhalb der Grenzen der Unsicherheit der sechsstelligen Rechnung; auch an diesem Beispiele bewährt sich die hohe Convergenz, welche der hier befolgten Methode zukommt. Diese würde in der Anwendung auf kleine Planeten übrigens selbst bei Zwischenzeiten von 50 Tagen und darüber noch eine befriedigende Darstellung des mittleren Ortes liefern, so dass man sich bei der ersten Bahnbestimmung wohl stets auf die Durchrechnung der ersten Hypothese beschränken darf.

Um nun auch ein Beispiel für die Berechnung einer Planetenephemeride in das vorliegende Werk aufzunehmen, sollen die vorstehenden Elemente zu einer solchen verwendet werden, da diese überdies eine sehr verlässliche Controle für alle vorstehenden Rechnungen abgeben wird. Zur Berechnung einer Planetenephemeride genügt es, das Zeitintervall mit vier Tagen anzunehmen, wenn man die Rechnung sechsstellig führen will; rechnet man aber siebenstellig, so dürfte die Herabminderung des Intervalles auf zwei Tage zu empfehlen sein, da die kleinen, rasch veränderlichen Mondglieder in den Sonnencoordinaten die Differenzen in den geocentrischen Coordinaten unregelmässiger gestalten, als dies auf Grund der siebenstelligen Rechnung der Fall sein darf; in dem vorliegenden Beispiele wurde ein Zeitintervall von vier Tagen angenommen und die Rechnung sechsstellig durchgeführt.

Zunächst wurden nach 14) (pag. 18) die zur Berechnung der Ephemeride nöthigen Constanten ( $\varepsilon = 23^{\circ} 27' 17''5$ ) ermittelt und dafür erhalten:

$$x = r \cdot 9.999374 \sin(v + 31^{\circ} 13' 20''1)$$

$$y = r \cdot 9.989536 \sin(v + 301^{\circ} 54' 21''9)$$

$$z = r \cdot 9.349147 \sin(v + 287^{\circ} 40' 13''1);$$

die Rechnung der Ephemeride (X, Y, Z, G, g und f nach dem Berliner Jahrbuche) findet sich auf pag. 392.

Interpolirt man aus dieser Ephemeride mit Rücksicht auf vierte Differenzen die für die Beobachtungszeiten, nachdem dieselben um die aus der Ephemeride resultirenden Aberrationszeiten corrigirt worden sind, geltenden scheinbaren Rectascensionen und Declinationen, so erhält man:

log 
$$\varrho$$
 Aberrzt geoc. app.  $\alpha$  geoc. app.  $\vartheta$  Wirkung der Parallaxe in  $\alpha$  in  $\vartheta$  1. 0.0493 —  $9^m 18^s 6$   $23^h 15^m 45^s 09$  —  $4^0 45' 31'' 8$  —  $0^s 20$  —  $5'' 8$  2. 0.0781 — 9 56.9 23 4 57.40 — 8 35 36.2 — 0.19 — 5.7 3. 0.1127 — 10 46.4 23 0 46.23 — 10 24 54.0 + 0.03 — 5.5,

und die Darstellung der Beobachtungen wird im Sinne: Beobachtung-Rechnung:

welche Fehler die Unsicherheit der sechsstelligen Rechnung nicht überschreiten. Die Methode hat demnach Alles geleistet, was von derselben verlangt werden kann, nämlich die Darstellung der zu Grunde gelegten Beobachtungen; vergleicht man aber mit der oben gegebenen Ephemeride die anderweitigen Beobachtungen, so wird man finden, dass dieselben nicht befriedigend dargestellt werden; man kann daraus schliessen, dass mindestens eine der Beobachtungen mit einem grösseren Beobachtungsfehler behaftet ist, der durch die ungünstigen Verhältnisse, welche in dem vorliegenden Falle für eine Bahnbestimmung aus drei Orten statthaben, wesentlich vergrössert auf die Elemente übergeht. Es ist natürlich hier, wo es sich nur um die Beistellung eines Beispieles handelt, nicht der Ort nach der Quelle dieser Abweichungen zu forschen.

<del></del>	i T	<del></del>		<del></del>	
$G + \alpha$ $\cos(G + \alpha)$ $\sin(G + \alpha)$ $\cos(G + \alpha)$ $\cos(G + \alpha)$	Red. app. o	$\log (z + Z)$ $\varrho \cos \vartheta$ $\varrho \cos \vartheta$ $\operatorname{Red}_{\alpha}$ $\operatorname{app.}_{\alpha} \begin{cases} \alpha'' \\ \alpha' \end{cases}$	$\sin \frac{C+v}{r \sin c}$ $\frac{r \sin c}{r \sin c}$ $\frac{z}{z}$ $\log \frac{y+1}{z}$	$\sin \frac{A'+v}{A'+r}$ $r \sin a$ $r \sin a$ $x$ $X$ $B'+v$ $r \sin b$ $r \sin b$	sin E cos E
357°15′ 346 11 9-9872 1-3138 9-3781 8-9186 + 0"41 + 47·33	+ 44 22 + 200 - 4 44 2.7 0.049 235 9 <sup>m</sup> 18 <sup>4</sup> 5	1 4	330° 51' 12"4 9,687 569 9.676 127	74° 24′ 19″ 4 9-983 711 0-326 354 +2-045 263 -0-946 256 345° 5′ 21″ 2 9,410 456 0-316 516 -0-533 311 +0-319 212	19° 31' 45", 30° 33' 35' 9098 983' 90937 526' 00124 563 90594 327' 00162 246' 9080 828' 00189 808 43° 10' 59"3 1 25 45'2' 00326 980'
	5 33 8.8 0.052 090 9 <sup>m</sup> 22 <sup>3</sup> 2		332°16′57″6 9,667 556 9.678 327	<u> </u>	31 2 528 9:712 444 9:932 847 9:932 847 9:116 339 9:686 103 0:175 707 9:852 404 0:181 584 44°36′44″5 1 24 53:1
	+ 20.2 + 20.2 - 6 21 34.6 0.056 447 9 <sup>m</sup> 27 <sup>8</sup> 9	9,101 245 9,997 315 9.997 315 0.053 762 347 47 42"4 + 48.7 347 48 31.1"1407	333°41′5°″7 9,646 513 9.680 573	77°14' 57"7 9-989 156 9-989 800 + 2-889 986 - 0-982 889 347°55' 59"5 9 <sub>M</sub> 320 254 0-320 962 - 0-437 740 + 0-198 472	30° 47′ 13″0 31° 5 23.6 32° 5 23.
357°18′ 344 32 9-9840 · 1-3239 9 <sub>0</sub> 4260 9 <sub>0</sub> 983 + 0″70 + 48·43	- 7 8 30.4 - 7 8 30.4 0.062 258 9 <sup>28</sup> 35 <sup>4</sup> 5	9,157 157 9.996 612 0.058 870 347 14' 6''6 + 49.1 347 14 55.7 23' 8''' 59*71	335°5′51″2 9,624 359 9-682 860	78° 38′ 58″2 9.991 421 0.333 087 + 2.111 095 - 0.994 228 349° 20′ 0″0 9,467 395 0.32 349 0.389 623 + 0.136 598	a1" 29' 66"6  3 7 33-3  9-737 575  9-932 971  0-098 752  9-668 516  0-200 838  9-867 125  0-163 997  47°25' 38"1  1 2 3 7.4  0-333 713  + 2 326
	7 53 11 0 -7 53 11 0 0 0 69 451 9 11 45 81	9,207 1144 9,995 867 9,995 867 0,065 318 346042' 33"1 + 49.6 346 43 22.7 23 6 6"5 3"51	336°28′58″6 9,600 997 9.685 186	80° 2′ 5″6 9.993 398 0.335 413 + 1.000 945 - 1.000 945 9.207 5″4 9.207 5″4 0.325 5″5 - 0.341 318	34 9 23 9 74 9 17 9 91 7 77 1 9 91 7 77 1 9 91 7 77 1 9 91 7 77 1 9 91 7 7 7 1 9 91 7 7 7 1 9 91 7 7 7 1 9 91 7 7 7 1 9 91 7 7 7 1 9 91 7 7 7 1 9 91 7 7 7 1 9 91 7 7 7 7
	-8 33 19 / + 20·5 -8 34 59·2 0·077 932 9 <sup>22</sup> 56 <sup>3</sup> 7	9,252 115 9,952 102 9.995 102 9.995 102 10.073 034 3460 13'55''8 + 50.0 346 14 45.0 346 14 45.0 346 14 45.0	337°51′12″2 9,687 549 — 0.183 597 + 0.004 901 + 0.449 589 9,6467 339 9.0667 337	81°24′19″2 9.995 o96 0.337 776 + 1.03 oo8 - 1.03 oo8 352°5′21″0 9,138 719 0.327 938 - 0.292 858 + 0.011 286	35 10 54.6 35 10 54.6 35 10 54.6 35 10 54.6 35 10 57.6 35 9.912 39.6 323 816 323 816 324 816 327 10 59"1 1 21 19.7 1 21 19.7 1 23 396
357°35′ 343°24 9-9815 1-3332 9,4559 9,2108 +1"00 +49.49	-9 13 44 0 + 20.6 -9 13 24.2 0.087 583 10 <sup>21</sup> 10 <sup>4</sup> 1	9,292,741 9,994,342 0.081,925 345,49,4,3 345,49,4,5 345,49,5,6 345,49,5,6	339°12'31"9 9%550182 9.689945	82°45′ 38″9 9.996 525 0.340 172 1.010 386 153°26′ 40″7 9,057 354 0.244 264 0.051 666	35 13 5 1 9-71 5 1 9-906 844 9-906 849 9-639 999 9-834 575 9-839 578 9-834 578 9-834 578 9-834 578 9-834 578 9-834 578 9-834 578 9-834 578 9-834 578
	-9 48 0.4 -9 48 0.4 0.098 295 10" 25"3		340° 32′ 57″6 9,652 438 9.692 375	84° 6' 4"6 9.997 694 0.342 602 + 2.189 255 - 0.993 059 354° 47' 6"4 8,958 523 0.332 764 0.114 276	37 13 55", 37 13 55", 37 13 55", 9-901 114 0-058 660 9-628 424 0-244 884 9-901 656 0-123 905 52°52'44", 1 1 9 31.4 0-343 228 + 2 458
	10 10 31 0 + 20.9 -10 18 30.1 0.109 931 10" 42"3	9,362 895 9,992 925 9,992 925 0.102 856 345°13'25"9 + 513 345 14 17.2 23h 0" 57*15	341° 52′ 29″ 0 9,492 894 9.694 833 — 0.154 073 — 0.076 546 9,985 395 0.088 251	85°25'36"0 9.998 615 9.998 615 4.206 327 -0.981 037 356°6'37"8 8,831 437 0.335 222 -0.146 777 0.176 422	3, 3, 3, 4, 5 9, 791 502 9, 895 203 9, 895 203 0, 617 283 0, 254 765 9, 909 907 0, 112 764 54° 12' 15''9 1 18 38 1 0, 345 686
358° 5′ 343 9 9.9810 1.3422 9,4622 9,2784 + 1″21 + 50.54	-10 45 1 4 + 21 0 -10 44 40 4 0 122 356 11 0 9	1	343°11'7"1 9,461 314 9.697 317 — 0.144 089 — 0.103 144 9,652 881 9,985 071 9.985 071	86° 44′ 14″1 9.999 295 0.347 544 + 2.212 485 - 0.964 313 357° 25′ 15″9 8″653 168 0.337 706 0.097 921 - 0.237 729	25"44" 18"0 39 13 34:0 9:800 979 9:801 9109 0:035 888 9:605 652 0:264 242 9:916 072 0:101 133 55° 30' 54"0 0:348 170

Um nun ein Beispiel für jene Methode zu geben, welche man befolgen kann, wenn die aus der ersten Hypothese erhaltenen Werthe sich nicht als genügend genau erweisen und die Bildung weiterer Hypothesen zur befriedigenden Darstellung nöthig wird, soll das von Gauss in der Theoria motus (pag. 183 u. ff.) durchgeführte Ceres-Beispiel vorgenommen werden; es wird sich an diesem die ausserordentliche Convergenz der hier in Vorschlag gebrachten Methode bewähren. Die Grundlagen der Rechnung sind:

mittl. Pariser Zeit 
$$\lambda$$
  $\beta$   $L$   $\log R$  1805 Sept. 5.51336 95° 32′ 18″56  $-$  0° 59′ 34″06 162° 54′ 56″00 0.003 1514 1806 Jan. 17.42711 99 49 5.87  $+$  7 16 36.80 297 12 43.25 9.992 9861 1806 Mai 23.39813 118 5 28.85  $+$  7 38 49.39 61 58 50.71 0.005 6974.

Die hier mitgetheilten Orte sind geocentrische und auf das mittlere Äquinoctium des Jahresanfanges 1806 bezogen, die Zeitangaben sind von dem Einflusse der Aberration befreit, so dass die eben mitgetheilten Werthe ohne weitere Correction als Grundlage der Bahnbestimmung dienen können. Obwohl Gauss, wie dies die ausgeführten Reductionen zeigen, im Besitze von Näherungswerthen für die Elemente war, so hat er doch von denselben zur Bildung der ersten Hypothese keinen Gebrauch gemacht, um seine Methode an einem extremen Beispiele zu erläutern. Die Bildung dreier Hypothesen in Verbindung mit einem nicht ganz einfachen Interpolationsverfahren liess ihn erst in der vierten Hypothese den Abschluss der Näherungen erreichen, während die hier vorgeschlagene Methode, wie dies die Zahlen am Schlusse der pag. 394 erweisen, schon in der ersten Hypothese Werthe gibt, die der Wahrheit näher sind, als Gauss' dritte Hypothese.

Übrigens wird man bei grossen Zwischenzeiten selten Veranlassung haben, die Methode der Bahnbestimmung genau in der hier gewählten Form in Anwendung zu bringen, da in ähnlichen Fällen wohl stets Näherungen für die Elemente bekannt sein werden; sind aber solche vorhanden, so wird man auf Grundlage derselben sofort die Werthe  $r_1$ ,  $r_2$ ,  $r_3$ ,  $r_4$ ,  $r_5$ ,  $r_6$ ,  $r_6$ ,  $r_6$ ,  $r_6$ ,  $r_7$ ,  $r_8$ , 36) und 37) (pag. 377) Näherungswerthe für  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  ermitteln und auf diese die erste Hypothese gründen, durch welches Verfahren, wenn die vorhandenen Elemente nur halbwegs genau sind, bei der hohen Convergenz der vorliegenden Methode meist schon in der ersten Hypothese das Ziel erreicht wird; in dem folgenden Beispiele soll jedoch von diesen Bemerkungen kein Gebrauch gemacht werden.

Die Vorbereitungsrechnungen und die Auflösung der Gleichung durch Versuche kann ganz nach den Formeln des Anhanges III. 1) — 9) durchgeführt werden, und da das oben mitgetheilte Eudora-Beispiel die Anlage der Rechnung in ausführlicher Weise zeigt, so genügt es, hier nur die Hauptresultate mitzutheilen: Anhang III. 1):

$$K = + 0.04363288$$
,  $\log K = 8.6398139$ ;

Digitized by Google

352

der beträchtliche Werth von K lässt eine gute Bahnbestimmung erwarten.

Anhang III. 2):

3 6 °

$$\psi_{1} = 67^{\circ} 22' 50''34$$
 ,  $\psi_{11} = 56^{\circ} 27' 7''88$    
 $P_{1} = 181 4 31 \cdot 92$  ,  $P_{11} = 9 11 15 \cdot 22$    
 $P_{12} = 181 15 \cdot 22$    
 $P_{13} = 181 15 \cdot 22$    
 $P_{14} = 181 15 \cdot 22$    
 $P_{15} = 181 15 \cdot 22$    
 $P_{16} = 181 15 \cdot 22$    
 $P_{17} = 9 \cdot 968 3909$  ,  $P_{17} = 9 \cdot 966 5640$  .

Hierbei sind die Bogen P, und  $P_m$  mit angeführt, weil von denselben in der Folge Gebrauch gemacht wird.

Anhang III. 3):

$$G_r = 332^{\circ} 10' 46''71$$
 ,  $G_{mr} = 263^{\circ} 57' 1''51$   $\log f_r = 8.616 8751$  ,  $\log f_{mr} = 9.157 7299$ .

Anhang III. 4):

$$\log A_{m} = 8.4687887$$
 ,  $\log A_{m} = 9.1244748$   $\log B_{m} = 8.6098367$  ,  $\log B_{m} = 8.7082391$   $\log C_{m} = 8.3719312$  ,  $\log C_{m} = 8.9117614$ .

Anhang III. 5):

$$\begin{array}{lll} \log \mu_{\text{\tiny $I$}}'' = 1_{n}309\ 3519 & , & \log \mu_{\text{\tiny $I$}}''' = 9\cdot910\ 8533 \\ \log \mu_{\text{\tiny $I$}}''' = 9_{n}910\ 8533 & , & \log \mu_{\text{\tiny $I$}}''' = 1_{n}291\ 6464 \\ \{I\}_{\text{\tiny $I$}} = +\ 2\cdot786\ 2175 & , & \{I\}_{\text{\tiny $I$}} = +\ 2\cdot712\ 9535 \\ \log II_{\text{\tiny $I$}} = 1_{n}599\ 0237 & , & \log II_{\text{\tiny $I$}} = 1_{n}624\ 5637 \\ \log III_{\text{\tiny $I$}} = 1_{n}478\ 4279 & , & \log III_{\text{\tiny $I$}} = 1\cdot906\ 9287. \end{array}$$

Da keine Näherungen als bekannt vorausgesetzt werden, so sind die  $\gamma$ -Symbole in der ersten Hypothese der Null gleich zu setzen; die Auflösung der Gleichungen nach Anhang III. 6), 7), 8) und 9) gibt:

$$\log r$$
, = 0.428 1340 ,  $\log x$  = 7.845 0376  $\log r_m$  = 0.406 1699 ,  $\log y$  = 8<sub>n</sub>402 8065;

Gauss findet in seinen drei Hypothesen der Reihe nach:

während die wahren Werthe für die Radienvectoren, wie dies die spätere Rechnung zeigt:  $\log r_{r} = 0.428 2787$ 

$$\log r_{m} = 0.406 \ 2009.$$

sind, so dass die Fehler der Gauss'schen dritten Hypothese in den Logarithmen der Radienvectoren — 2054 und — 2688 Einheiten der siebenten Decimale betragen, während die analogen Fehler der ersten Hypothese nach der hier in Anwendung gezogenen Methode sich nur auf + 1447 und + 310 belaufen, also wesentlich genaueren Werthen entsprechen; die Gauss'sche erste Hypothese gibt gar die Fehler — 41147 und — 32703. Man hat nun die nach den Formeln des An-

hanges geführte Rechnung abzubrechen und mit der Durchrechnung der Ausdrücke 31) - 38 (pag. 376 u. ff.) zu beginnen, um Näherungswerthe für die in der ersten Hypothese der Null gleichgesetzten Werthe von  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  zu erhalten; die diesbezüglichen Operationen sind hier ausführlich angesetzt: Formel 31 (pag. 376):

Die so ermittelten Zahlen sind als unabhängig von irgend welchen hypothetischen Annahmen den vorbereitenden Rechnungen anzuschliessen und können in der zweiten und den folgenden Hypothesen unverändert in Anwendung gezogen werden. Mit den oben erhaltenen Werthen von  $\log r$ , und  $\log r_m$  findet sich nach: Formel 32) (pag. 376):

Formel 33) und 34) (pag. 376, 377) ( $\gamma$ ," und  $\gamma$ ," sind in dieser ersten Hypothese der Null gleich zu setzen):

$$r_m n_m$$
 0.183 1147
  $r,n$ 
 0.179 6185

  $r_m n_m \cos 2 f_m$ 
 9.841 2040
  $r,n \cos 2 f_m$ 
 9.837 7078

  $r,n$ 
 0.179 6185
  $r_m n_m$ 
 0.183 1147

 Add.
 0.163 9838
 Add.
 0.161 7970

  $r_m \sin 2 f_m$ 
 0.132 7241
  $r_m \sin 2 f_m$ 
 0.129 2279

 9.930 2722
 9.931 5816

  $r_m \cos 2 f_m$ 
 0.343 6023
  $r_m \cos 2 f_m$ 
 0.344 9117

  $2 f_m$ 
 31° 36′ 21″74
 2f, 31° 19′ 25″57

  $r_m$ 
 0.413 3301
  $r_m$ 
 0.413 3301

Probe:

$$2f$$
,  $+ 2f$ <sub>"'</sub> =  $62^{\circ} 55' 47''31$ .

Formel 35) (pag. 377):

Bei der Grösse der heliocentrischen Bewegung werden die  $\xi$ -Werthe, welche man in der ersten Näherung mit dem Argumente  $w = \sin \frac{1}{4} f^2$  entlehnen kann. einer Verbesserung bedürftig sein; die zu diesem Zwecke — von der Zeile:  $\frac{1}{6} + l + \frac{1}{5}$  angefangen — erforderlichen kleinen Operationen sind auf einem Nebenblatt ausgeführt und die so erhaltenen Werthe von  $\xi$  in die untenstehende Rechnung eingesetzt:

$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	chigosome.	η,	η,,	$\eta_{m}$
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\log  au$	0.335 8520	0.650 3623	0.362 4066
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	f	15° 39′ 42″79	31° 27′ 53″66	15° 48′ 10″87
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\log r$	0.413 3301	0.428 1340	0.428 1340
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\log r'$	0·406 1699	0.406 1699	0.413 3301
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	r':r	9.992 8398	9·978 <b>03</b> 59	9.985 1961
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$tg(45^{\circ} + \omega)$	9 <b>·998 20</b> 99,5	9 <b>.9</b> 94 <b>5089</b> ,7	9.996 2990,2
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	ω	— o° 7′ 5″o8	- 0° 21' 43"93	— o° 14′ 38″86
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	2 (υ	— o 14 10·16	— o 43 27·86	— O 29 17·72
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	t <b>g</b> 2 ω	7 <b>n</b> 615 0780	8 <sub>n</sub> 101 8823	7n930 5351
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\frac{1}{2}f$	7° 49′ 51″39	15° 43′ 56″83	7° 54′ 5″44
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\sin rac{1}{2}f$	9.134 3384	9.433 2027	9.138 2100
Add. $0.0003972$ $0.0009434$ $0.0016657$ $\sin \frac{1}{2} f^2 + \operatorname{tg} 2 \omega^2$ $8.2690740$ $8.8673488$ $8.2780857$ $\cos f$ $9.9835684$ $9.9309287$ $9.9832670$	$\sin \frac{1}{2} f^2$	8.268 6768	8.866 4054	8.276 4200
$\sin \frac{1}{2} f^2 + \operatorname{tg} 2 \omega^2$ 8.269 0740 8.867 3488 8.278 0857 $\cos f$ 9.983 5684 9.930 9287 9.983 2670	tg 2 ω²	5.230 1560	6.203 7646	5.861 0702
$\cos f = 9.9835684 \qquad 9.9309287 \qquad 9.9832670$	Add.	0.000 3972	0.000 9434	0.001 6657
	$\sin \frac{1}{2}f^2 + \operatorname{tg} 2\omega^2$	8.269 0740	8.867 3488	8.278 0857
log l 8.285 5056 8.936 4201 8.204 8187	$\cos f$	9.983 5684	9.930 9287	9.983 2670
- 30- 4 0-94 0-07	$\log l$	8.285 5056	8.936 4201	8.294 8187
l + 0.019 2977 + 0.086 3814 + 0.019 7160	l	+ 0.019 2977	+ o·086 3814	+ 0.019 7160
$2\cos f$ 0.284.5984 0.231.9587 0.284.2970	2 cos f	0.284. 5984	0.231 9587	0.284 2970
Vrr' 0.409 7500 0.417 1519 0.420 7320	Vrr'	0.409 7500	0.417 1519	0.420 7320
$2\cos fVrr'$ 0.694 3484 0.649 1106 0.705 0290	$2\cos f V rr'$	o·694 3484	0.649 1106	0.705 0290
$\{2\cos f \mid rr'\}^3$ 2.083 0452 1.947 3318 2.115 0870	$\{2\cos f\mid rr'\}^3$	2.083 0452	1.947 3318	2.115 0870
$\tau^2$ 0.671 7040 1.300 7246 0.724 8132	$ au^2$	0.671 7040	1.300 7246	0.724 8132
log m 8.588 6588 9.353 3928 8.609 7262	$\log m$	8.588 6588	9.353 3928	8.609 7262

Formel 36) (pag. 377):

Die Gleichungen 38) (pag. 377) werden nun nach den bekannten Methoden [Anhang III. 6), 7), 8) und 9/1 aufgelöst, nur treten überall statt II, und  $II_m$  die Werthe  $II_{r} + \Gamma_{r}$ , und  $II_{rr} + \Gamma_{rr}$  ein; die Auflösung der Gleichungen ergibt:

$$\log r$$
, = 0.428 2794  $\log x$  = 7.844 7732  $\log r_m$  = 0.406 1976  $\log y$  = 8<sub>n</sub>405 1266.

Die Fehler in den Logarithmen von r, und  $r_m$  gegen die genauen Werthe betragen beziehungsweise nur — 7 und + 33 Einheiten der siebenten Decimale, somit gibt selbst in diesem extremen Falle bereits die zweite Hypothese eine für die praktischen Bedürfnisse völlig ausreichende Annäherung; um aber Nichts an der Vollständigkeit dieses Beispieles zu verabsäumen, soll nun auf diese Zahlen noch eine dritte Hypothese aufgebaut werden; die vorstehenden Zeilen enthalten die Anlage der Rechnung in ausführlicher Form, weshalb hier nur die Hauptmomente derselben mitgetheilt werden.

Nach 32) (pag. 376):  

$$\theta_1 = 69^{\circ} + 2' \cdot 24'' \cdot 14$$
  $f_n = 31^{\circ} \cdot 27' \cdot 38'' \cdot 78$   
 $\theta_{nn} = 70 \cdot 38 \cdot 44 \cdot 09$   $2f_n = 62 \cdot 55 \cdot 17 \cdot 56$ .

Nach 33) und 34) (pag. 376, 377);  

$$\log n = 9.751 \ 2410 \qquad \log n_n = 9.776 \ 8771$$

$$2 f_n = 31^{\circ} 36' \ 15'' 21 \qquad 2 f_n = 31^{\circ} 19' \ 2'' 36$$

$$\log r_n = 0.413 \ 2804 \qquad \log r_n = 0.413 \ 2804.$$

Nach 36) (pag. 377):

$$\gamma_{n}'' = + 0.054994$$
  $\gamma_{n}'' = + 0.008979$   
 $\gamma_{n}''' = + 0.0040078$   $\gamma_{n}'' = - 0.0033646.$ 

Nach 37) (pag. 377):

$$\log \Gamma_{r} = 9.034 \text{ 177}$$
  $\log \Gamma_{rr} = 8.030 \text{ 909}$   
 $\text{Subt.} = 0.001 \text{ 1845}$  • Subt. = 0.000 1107  
 $\log (II_{r} + \Gamma_{r}) = 1_{n}597 \text{ 8392}$   $\log (II_{rr} + \Gamma_{rr}) = 1_{n}624 \text{ 4530}.$ 

Die erneute Auflösung der Gleichungen [vergl. Anhang III. 6), 7), 8) und 9)] gibt:

$$\begin{array}{lll} \log x = & 7.844\ 7697 & \log y = & 8_{n}405\ 0546 \\ \varrho, -N_{r} = + & 2.514\ 4839 & \varrho_{rr} - N_{rr} = + & 2.404\ 0135 \\ \log r_{r} = & 0.428\ 2787 & \log r_{rr} = & 0.406\ 2008, \end{array}$$

womit die Hypothesen beendet erscheinen und sich für e, und em die Werthe:

$$\varrho_{m} = + 2.9018920$$
 $\log \varrho_{m} = 0.4626812$ 
 $\log \varrho_{m} = 0.4718700$ 

ergeben, aus denen die Elemente nach den Formeln des Anhanges III. 11; ff. ab-

geleitet werden; um aber eine Controle für die Werthe u, und  $u_m$ , zu erhalten, wird nach 32 (pag. 376) ermittelt:

$$\theta_r = 69^{\circ} 42' 24'' \circ 2$$
  $f_r = 31^{\circ} 27' 38'' 58$   
 $\theta_{rrr} = 70 38 44 \cdot 63$   $2 f_r = 62 55 17 \cdot 16$ .

Die Hauptmomente der Rechnung gestalten sich weiter, wie folgt:

Anhang III. 11): 
$$l_{r} = 75^{\circ} 14' 31''15$$
  $l_{rr} = 137^{\circ} 36' 37''21$   $\log \operatorname{tg} b_{r} = 8_{n}273 1939$   $\log \operatorname{tg} b_{rr} = 9 \cdot 195 0168$   $\log r_{r} = 0 \cdot 428 2787$   $\log r_{rr} = 0 \cdot 406 2009.$  Anhang III. 12):  $\Omega = 80^{\circ} 58' 49''04$   $i = 10^{\circ} 37' 32''97.$  Anhang III. 13):  $u_{rr} = 354^{\circ} 9' 44''16$   $u_{rr} = 57^{\circ} 5' 1''36$   $u_{rr} - u_{r} = f_{rr} = 62^{\circ} 55' 17''20.$ 

Zur theilweisen Berücksichtigung des oben um o''04 kleiner gefundenen Werthes für  $f_n$  wird für die Folge angenommen:

Anhang III. 17) und 18):

$$\log p = 0.439 \ 6204$$
  $\mu$  aus  $M_{m} - M_{r} = 769''68450$   
 $\log \mu$  aus  $\log p = 2.886 \ 3126$   $\log (\mu \text{ aus } M_{m} - M_{r}) = 2.886 \ 3127$   
 $M_{r} = 297'' \ 41' \ 19''19$   $\log a = 0.442 \ 4626$   
 $M_{m} = 353 \ 15 \ 8.47$   $\pi = 146'' \ 1' \ 10''44.$ 

Da der für  $\mu$  aus  $M_m$  — M, resultirende Werth den Vorzug grösserer Genauigkeit für sich in Anspruch nimmt, so wird in der weiteren Rechnung die aus demselben sich ergebende Zahl verwendet. Die erhaltenen Ceres-Elemente zusammengestellt sind:

Epoche 1805 Sept. 5,51336 mittl. Pariser Zeit

$$M = 297^{\circ}41' 19'' 19$$
 $\pi = 146 \quad 1 \quad 10 \cdot 44$ 
 $\Omega = 80 \quad 58 \quad 49 \cdot 04$ 
 $i = 10 \quad 37 \quad 32 \cdot 97$ 
 $\varphi = 4 \quad 37 \quad 57 \cdot 48$ 
 $\mu = 769'' 68450$ 
 $\log a = 0.442 \quad 4626$ .

Rechnet man nun die Darstellung des mittleren Ortes, so findet sich (Anhang III 19):

$$M_{n} = 326^{\circ} 19' 10''53,$$
  $v_{n} = 320^{\circ} 43' 37''93$   
 $E_{n} = 323 34 17.94,$   $\log r_{n} = 0.413 2814,$   
und daraus:  
 $\lambda_{n} = 99^{\circ} 49' 5''90.$   $\beta_{n} = + 7^{\circ} 16' 36''78$   
(Beob.-Rechng.)  $d\lambda_{n} = - 0''03$   $d\beta_{n} = + 0''02,$ 

so dass eine völlig innerhalb der Unsicherheit siebenstelliger Rechnung liegende Darstellung des mittleren Ortes nach der dritten Hypothese bei diesem extremen Beispiele erreicht ist.

Um endlich jenen Rechnungsvorgang zu erläutern, der einzuhalten ist, wenn vor Beginn der Rechnung genäherte Elemente zur Verfügung stehen, und gleichzeitig ein Beispiel der für eine Kometenbahnbestimmung oben (pag. 379 ff.) als geboten bezeichneten Modificationen der Methode vorzuführen, soll die Bestimmung der Bahn des Kometen I. 1866 ohne bestimmte Voraussetzung über die Excentricität auf den folgenden Grundlagen vorgenommen werden:

mittl. Berliner Zeit 
$$\lambda$$
  $\beta$   $L$   $\log R$  1865 Dec. 22·5  $16^{\circ}$  44′ 31″6  $+$  61° 54′ 30″4  $271^{\circ}$  12′ 19″8  $9\cdot992$  754  $,,$  27·0 0 56 10·2  $+$  29 13 19·5 275 47 29·9  $9\cdot992$  671 1866 Jan. 4·0 356 26 13·2  $+$  9 24 44·0 283 56 38·0  $9\cdot992$  653.

Diese Coordinaten beziehen sich auf das mittlere Äquinoctium des tropischen Jahresanfanges 1866; die Orte des Kometen sind geocentrische und für Planetenaberration corrigirt. Genäherte parabolische Elemente, die aus anderweitigen, wenige Tage umfassenden Beobachtungen abgeleitet sind, ergeben:

Diese Angaben entfernen sich ziemlich weit von den wahren Werthen, sind aber absichtlich gewählt, um die hohe Convergenz der in Vorschlag gebrachten Methode selbst für jene Fälle zu erweisen, in denen vor Beginn der Rechnung nur ganz rohe Näherungen bekannt sind.

Zunächst wird nach der Formel Anhang III. 1) der Werth von K gefunden:

$$K = -0.0008110$$
,  $\log K = 6_n909021$ ;

trotz der starken geocentrischen Bewegung liegen, wie dies die ausserordentliche Kleinheit von K erweist, die drei beobachteten Orte des Kometen sehr nahe in einem grössten Kreise, weshalb eine Bahnbestimmung unthunlich sein würde, wenn dieser grösste Kreis nahe an dem mittleren Sonnenorte vorbeiginge: allein die Ansicht der zur Grundlage der Rechnung genommenen Werthe zeigt, dass der mittlere Sonnenort nahe dem Pole dieses grössten Kreises zu liegen kommt, eine Bestimmung der Radienvectoren (vergl. pag. 369) also mit Sicherheit möglich ist, und dass r nahezu gleich R (vergl. pag. 366) sein muss. Es ist aber oben 'pag. 369

bereits darauf hingewiesen worden, dass dieser Umstand allein eine Bahnbestimmung nicht mit Sicherheit ermöglicht und eine solche erst durchführbar ist, wenn in dem ebenen Dreiecke: Erde — Komet — Sonne, der Winkel z am Kometen nicht nahe 90° ist, also:

 $\sin z = \sin \psi_{"} \frac{R_{"}}{r_{"}},$ 

nicht nahezu der Einheit gleich wird. Da nun im vorliegenden Falle die parabolische Hypothese  $\log r_n = 0.0040$  gibt, weiter nach der obigen Angabe  $\log R_n = 9.9927$  und der scheinbare Abstand des Kometen von der Sonne zur Zeit der zweiten Beobachtung  $\psi_n = 85^{\circ}46'$ , also:

$$\log \sin z = 9.9875,$$

ist, so kann eine völlig sichere Bahnbestimmung nicht erwartet werden. In der That bestätigen die folgenden Rechnungen, dass verhältnismässig sehr differente Elemente innerhalb der Unsicherheit der Rechnung den Beobachtungen genügen werden. Den Beobachtungen können nun Fehler anhaften, die im Verhältnisse zur Sicherheit der Rechnung gross sind, weshalb den Resultaten der Bahnbestimmung in solchen Fällen kein volles Vertrauen entgegengebracht werden darf; da aber bei Kometen sich sehr häufig ähnliche Umstände zeigen werden, so dürfte für dieselben sich stets die Bahnbestimmung aus vier Orten empfehlen, deren Methode in der folgenden Abtheilung auseinandergesetzt wird.

Nach den Formeln 31) (pag. 360) wurde:

$$\psi_{1} = 97^{\circ} \, 14' \, 45'' 1 \quad , \qquad \psi_{11} = 72^{\circ} \, 44' \, 10'' 5$$
 $P_{1} = 62 \, 47 \, 6.5 \quad , \qquad P_{11} = 9 \, 51 \, 38.2$ 
 $N_{2} = -0.124 \, 0.41 \quad , \qquad N_{11} = +0.291 \, 7.92$ 
 $\log D_{1} = 9.989 \, 2.72 \quad , \qquad \log D_{11} = 9.972 \, 6.32$ 

und da trotz der ausreichend genauen Resultate der ersten Hypothese die Absicht vorlag, zwei Hypothesen zu rechnen, so wurden nach 31) (pag. 376) die folgenden Werthe abgeleitet:

$$\log w^2 = 9.301 986 , \log h^2 = 9.902 850$$

$$W' = 86^{\circ} 34' 8''7 , H' = -6^{\circ} 31' 5''3.$$

Nach 8a) und 9a) (pag. 354) fand sich:

$$G_r = 185^{\circ} 27' 9''7$$
  
 $\log f_r = 9.530 870$  ,  $\log B_r = 9.515 123$   
 $\log A_r = 9.520 685$  ,  $\log C_r = 9.498 147$ .

Die Lage des durch den mittleren Ort zu legenden grössten Kreises wurde nach 12a) (pag. 285) bestimmt; es ergaben sich die Werthe:

$$\lambda_{"} - \lambda_{"} = -73098''_{4}$$
 $\beta_{"} - \beta_{"} = +188986 \cdot 4$ 
 $\Pi = 236'' 16' 26''_{6}$ 
 $\log \lg J_{-} = 9.832565$ 

Oppolzer, Bahnbestimmungen. 1. 2. Auflage.

und damit nach 4) (pag. 275):

$$\log (\odot, \sin J) = 9.500 618 , 
\log (-\odot, \sin J) = 9.546 358 , \log \mathscr{U}, = 9.748 910 
\log (\odot, \sin J) = 9.611 475 , \log \mathscr{U}_{m} = 9.537 117,$$

endlich nach 6) (pag. 380) die von den Zwischenzeiten abhängigen Grössen:

$$\begin{aligned} \log \tau_n &= 9 \cdot 138 \ 671 \quad , \quad \mu_n'' &= -0 \cdot 036 \ 3971 \quad , \quad \log \mu_n'' &= 8_n 561 \ 067 \\ \log \tau_n &= 9 \cdot 332 \ 491 \quad , \quad \mu_n''' &= +0 \cdot 017 \ 2615 \quad , \quad \log \mu_n''' &= 8 \cdot 237 \ 079 \\ \log \tau_m &= 8 \cdot 888 \ 794 \quad , \quad \mu_m'' &= -0 \cdot 017 \ 2615 \quad , \quad \log \mu_m'' &= 8_n 237 \ 079 \\ \mu_m'' &= -0 \cdot 053 \ 6587 \quad , \quad \log \mu_m'' &= 8_n 729 \ 640. \end{aligned}$$

Um nun in den Ausdrücken 7) (pag. 380) die in den Grössen  $\Gamma$ ,  $\Lambda$  und  $\Sigma$  auftretenden  $\gamma$ -Symbole, soweit als thunlich, genähert bestimmen zu können, wurde zunächst mit Hilfe der oben mitgetheilten parabolischen Elemente in bekannter Weise ermittelt:

$$v_r = -24^{\circ}58'25''1$$
 ,  $\log r_r = 0.012766$   
 $v_n = -185918.5$  ,  $\log r_n = 0.003954$   
 $v_m = -75114.0$  ,  $\log r_m = 9.994015$ ;

die Berechnung der Grössen  $(\eta - 1)$  nach 10) (pag. 381) gestaltet sich, wie folgt:

	$\eta$ ,	$\eta_{\prime\prime}$	$\eta_{\prime\prime\prime}$
2τ	9.439 701	9.633 521	9•189 824
<b>r</b>	0.003 954	0.012 766	0.012 766
<i>1</i> .'	9.994 015	9.994 015	0.003 954
Add.	0.306 028	0.310 507	0.305 458
r + r'	0.300 043	0.304 522	0.309 412
$\sqrt{r+r'}$	0.150 021	0.152 261	0.154 706
$(r+r')^{3/2}$	0.450 064	0.456 783	0.464 118
$\boldsymbol{\log}~[\eta]$	8.989 637	9.176 738	8.725 706
$[\eta]$ +	0.097 642	+ 0.150 223	+ 0.053 175
(nach Tafel VII) $\mu$	0.000 173	0.000 411	0.000 051
$\sin\gamma$	8.989 810	9.177 149	8.725 757
$\sin \gamma^2$	7.979 620	8.354 298	7.451 514
$3\cos\gamma$	0.475 039	0.472 155	0·476 506
$\sin \gamma^2$ : $3 \cos \gamma$	7.504 581	7.882 143.	6·975 008
$\cos \frac{1}{2} \gamma^2$	9.998 960	9.997 525	9.999 692
$\eta - 1 +$	0.003 20347	+ 0.007 66687	+ 0.000 94475.

Wären für einen vorgelegten Fall Näherungen bekannt, die nicht auf die parabolische Bahn gegründet sind, so müsste man sich zur Ermittlung der Grössen  $(\eta-1)$  der Formeln 35) (pag. 377) bedienen.

Nach 36) (pag. 377) fand sich, indem für x und y die für die Parabel gefundenen Werthe von r, und  $r_m$  zur Rechnung benützt wurden:

$$\log x = 9.086434 , \log y = 8_{n334}136$$

$$\gamma'' = -0.0004922 , \gamma''' = -0.0002707$$

$$\gamma''' = +0.0003123 , \gamma'''' = -0.0006809$$

und somit nach 7) (pag. 380):

$$A,: K$$
 $-408.944$ 
 $\log (4 \sin J \odot, \tau, 2: )$ \*\*\*
  $8.842.903$ 
 $B, \tau_n: K\tau$ 
 $+630.844$ 
 $\log (-4 \sin J \odot, \tau, \tau_m: )$ \*\*\*\*
  $8_n638.766$ 
 $C, \tau_m: K\tau$ 
 $-218.398$ 
 Subt.
  $9.778.197$ 
 $I$ 
 $+3.502$ 
 $\log VI$ 
 $8.416.963$ 
 $\log (B, \tau_n \mu, ": K\tau)$ 
 $1_{n360.989}$ 
 $A.16.969$ 
 $A.16.969$ 
 $\log (C, \tau_m \mu, ": K\tau)$ 
 $0_{n576.328}$ 
 $\log VII$ 
 $0.461.670$ 

 Add.
  $0.066.022$ 
 $\log VIII$ 
 $8_{n698.749}$ 
 $\log II$ 
 $1_{n427.011}$ 
 $\log IX$ 
 $9.091.195$ 
 $-4B, \tau, \tau_m: K$ 
 $1_{n235.627}$ 
 $\log (B, \tau_n \gamma, ": K\tau)$ 
 $9_{n492.064}$ 
 $-4C, \tau_m^2: K$ 
 $0.968.74$ 
 $\log (B, \tau_n \gamma, ": K\tau)$ 
 $9_{n492.064}$ 
 $-4B, \tau, \tau_m: K$ 
 $1_{n235.627}$ 
 $\log (B, \tau_n \gamma, ": K\tau)$ 
 $9_{n492.064}$ 
 $-4C, \tau_m^2: K$ 
 $0.968.74$ 
 $\log (C, \tau_m \gamma, ": K\tau)$ 
 $8_{n833.821}$ 

 Subt.
  $9.928.724$ 
 $A.160.00$ 
 $0.966.24$ 
 $-100.00, \tau_n \tau_n = 1.00, \tau_n \tau$ 

Für die Auflösung der Gleichungen durch Versuche erschien es bequemer, die Grössen  $\Gamma$ ,  $\Lambda$  und  $\Sigma$  mit den Werthen II, V und VIII zu vereinigen, wodurch man erhielt:

$$\log(II + \Gamma) = 1_{n}433 121$$

$$\log(V + A) = 9.098 759$$

$$\log(VIII + \Sigma) = 8_{n}705 507.$$

Es konnte nun an die Auflösung der Gleichungen 5) (pag. 380) durch Versuche geschritten werden, für welche meist mit Vortheil x und y als Unbekannte gewählt werden können, doch wird für Kometen häufig eine abgeänderte Wahl der Unbekannten erwünscht sein, auf welche Abänderung weiter unten (pag. 406 ff.) aufmerksam gemacht werden wird. Die zur Auflösung erforderlichen Rechnungen sind auf pag. 405 und 406 ausführlich mitgetheilt, die erläuternden Bemerkungen jedoch mögen hier vorangehen. Für y wurde im ersten Versuche jener Werth genommen, der sich aus den parabolischen Elementen ergab, x aber, um nicht ein allzu fehlerhaftes  $\varrho$ , zu erhalten, so gewählt, dass sich daraus nahezu der aus den parabolischen Elementen

folgende Werth von  $\varrho$ , fand. Demnach wurde für den ersten Versuch angenommen:  $\log x_a = 9.088\,100$ ,  $\log y_a = 8_n334\,136$ , aus 5) (pag. 380) in Verbindung mit den oben ermittelten Grössen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  bestimmt und aus diesen nach 8) (pag. 380) r, und  $r_m$  abgeleitet, welche letzteren Werthe mit Benützung der ersten beiden Gleichungen in 7) (pag. 380) für x und y die Endwerthe  $x_e$  und  $y_e$  finden liessen, die weil  $x_a$  und  $y_a$  nicht die wahren Werthe von x und y darstellen, die Unterschiede:

$$\log x_e - \log x_a = + 0.001 \, 121$$
$$\log y_e - \log y_a = + 0.021 \, 218,$$

zeigten. Zur Beseitigung dieser Differenzen wurde zunächst  $\log x_a$  um 600 Einheiten der sechsten Decimale vermehrt, während  $y_c$  ungeändert belassen wurde; die Durchführung der Rechnung ergab:

für 
$$\Delta \log x_a = + 0.000600$$
  
 $\log x_e - \log x_a = + 0.003932$   
 $\log y_e - \log y_a = + 0.044493$ .

Hierauf wurde  $\log y_a$  um + 0.02 vermehrt, während  $\log x_a$  sowie im ersten Versuche angenommen wurde; es fand sich:

für 
$$\Delta \log y_a = + 0.020000$$
  
 $\log x_c - \log x_a = + 0.000377$   
 $\log y_c - \log y_a = - 0.004113.$ 

Bezeichnet man mit  $\langle \xi \rangle$  und  $\langle \eta \rangle$  die erforderlichen, als linear vorausgesetzten Änderungen, die man an die Ausgangswerthe in Einheiten der gewählten Änderungen anzubringen hat, so bestehen offenbar die Gleichungen:

+ 0.001 121 = 
$$-0.002811(\xi) + 0.000744(\eta)$$
  
+ 0.021 218 =  $-0.023275(\xi) + 0.025331(\eta)$ ,

deren Auflösung finden lässt:

Es war somit für den vierten Versuch anzunehmen:

$$\log x_a = 9.087960$$
 ,  $\log y_a = 8_n346587$ ;

welche Werthe aber, da die erforderlichen Änderungen gross sind, demnach die Voraussetzung einer linearen Änderung ziemlich fehlerhaft erscheint, nicht völlig zutreffend befunden wurden; der vierte Versuch ergab:

$$\log x_e - \log x_a = -0.000 \text{ oid}$$

$$\log y_e - \log y_a = -0.000 \text{ 386},$$

weshalb nochmals die Gleichungen:



aufgelöst und hierbei die rechten Theile unverändert den Resultaten der drei ersten Versuche entlehnt wurden. Hätte man sehr fehlerhafte Anfangsannahmen gemacht, so könnte es wohl unter Umständen geboten sein, sich die diesbezüglichen Coëfficienten durch willkürliche Variation der Annahmen des vierten Versuches von neuem zu verschaffen; für den vorliegenden Fall genügte es jedoch, die oben ermittelten, empirisch bestimmten Differentialquotienten zu benützen; die Correctionen, die man an  $\log x_a$  und  $\log y_a$  des vierten Versuches anzubringen hatte, waren:

$$\Delta \log x_a = + 0.000 001$$
 $\Delta \log y_a = - 0.000 282$ 

die Werthe für den fünften Versuch sind somit:

$$\log x_a = 9.087 \ 961$$
$$\log y_a = 8_n 346 \ 305;$$

bei diesen Annahmen traten:

$$\log x_e - \log x_a = + 0.000003$$
$$\log y_e - \log y_a = + 0.000030,$$

als Fehler auf, die innerhalb der Genauigkeitsgrenzen der logarithmischen Rechnung liegen.

Nach diesen Erläuterungen wird das folgende Rechnungsschema, in welchem, um Raum zu sparen, die Rechnungen für die fünf Versuche neben einander gestellt worden sind, leicht verständlich sein.

```
Versuch
                                                     3.
                    \log x_a
                           9.088100 9.088700 9.088100 9.087960 9.087961
                           8_{n}334136 8_{n}344136 8_{n}354136 8_{n}346587 8_{n}346305
                    \log y_a
                    IIIy_a
                          9.231634 9.231634 9.251634 9.244085 9.243803
                    Subt.
                          9.997 260 9.997 260 9.997 131 9.997 180 9.997 182
           (II+\Gamma)+IIIy_a
                           1_{n}430381 1_{n}430381 1_{n}430252 1_{n}430301 1_{n}430303
        \{(II+\Gamma)+IIIy\}x_a -3\cdot 299750-3\cdot 304314-3\cdot 298769-3\cdot 298077-3\cdot 298100
                        \varrho, +0.202250+0.197686+0.203231+0.203923+0.203900
                          6_{n}751099 6_{n}751099 6_{n}771099 6_{n}763550 6_{n}763268
                     VIy_a
                    Subt.
                           9.998045 9.998045 9.997953
                                                            9.997988 9.997989
           (V+A)+VIy_a
                           9.096804 9.096804 9.096712 9.096747 9.096748
        \{(V+A)+VIy\}x_a + 0.015307 + 0.015329 + 0.015304 + 0.015301 + 0.015301
   IV+\{(V+A_1+VIy)x_a-0.000986-0.000964-0.000989-0.000992-0.000992
                            7_{n}+25331 7_{n}+25331 7_{n}+45331 7_{n}437782 7_{n}437500
                    IXy_a
                     Add.
                            0.022 205 0.022 205 0.023 224 0.022 835 0.022 820
        (VIII+\Sigma)+IXy_a
                           8_{n}727712 8_{n}727712 8_{n}728731 8_{n}728342 8_{n}728327
     \{(VIII+\Sigma)+IXy\}x_a
                           7_{n}815812 7_{n}816412 7_{n}816831 7_{n}816302 7_{n}816288
                  Subt.
                           9.999,018 9.999016 9.999015 9.999016 9.999016
VII+\{(VIII+\Sigma)+IXy\}x_a
                            0.460688 0.460686 0.460685 0.460686 0.460686
                    log Q,
                            9.305889 9.295976 9.307990 9.309466 9.309417
```

 $[VII] + \{(VIII + \Sigma) + IXy_a\}x_a]q$ , +0.584221 + 0.571034 + 0.587050 + 0.589050 + 0.588983Q +0.583 235 +0.570 070 +0.586 061 +0.588 058 +0.587 991  $\varrho$ , -N, 9.513605 9.507488 9.514909 9.515826 9.515 795 ρ,,,— N,,, 9.464 553 9.444 479 9.468 744 9.471 682 9.471 583  $tg \theta$ , 9.524 333 9.518 216 9.525 637 9.526 554 9-526 523  $tg \theta_{m}$ 9.491 921 9.471847 9.496112 9.499050 9.498 951  $\cos \theta$ , 9.976 976 9.977 583 9.976 844 9.976 751 9.976 754  $\cos \theta_m$ 9.980026 9.981717 9.979654 9.979390 9.979 399  $\log r$ , 0.012 296 0.011689 0.012428 0.012521 0.012518 log r,,, 9.992 606 9.990915 9.992978 9.993 242 9.993 233 Subt. 8.666 341 8.690170 8.660886 8.656977 8.657 114 Add. 0.310987 0.311541 0.310863 0.310776 0.310779 r,,,-- r, 8<sub>n</sub>658947  $8_{n}681085$   $8_{n}653864$ 8,650219 8<sub>n</sub>650347  $r_{m}+r_{r}$ 0.303 593 0.302 456 0.303 841 0.304 018 0.304012  $\log y_a$  $8_{n}355354$  $8_{n}378629$   $8_{n}350023$ 8,346 201 8<sub>n</sub>346335 9.089221 9.092632 9.088477 9.087946 9.087964  $\log x_e - \log x_a + 0.001121 + 0.003932 + 0.000377 - 0.000014 + 0.000003$  $\log y_e - \log y_a + 0.021218 + 0.044493 - 0.004113 - 0.000386 + 0.000030.$ 

Es ist oben erwähnt worden, dass bisweilen mit Vortheil eine abgeänderte Wahl der Unbekannten in Anwendung gezogen werden kann, um die Rechnung etwas bequemer zu gestalten; diese veränderte Methode soll hier auseinandergesetzt werden. Wählt man nämlich als Unbekannte  $\varrho$ , und  $\log y_a$ , wobei die ersten Annahmen über diese Unbekannten den parabolischen Elementen entlehnt werden können, so hat man zunächst (vergl. erste Formel 5) pag. 380):

$$x_a = \frac{\varrho, -I}{II + IIIy_s + \Gamma},$$

zu bestimmen, mit diesem Werthe von  $x_a$  und den Anfangsannahmen über  $\varrho$ , und  $\log y_a$  nach der zweiten Formel in 5) (pag. 380) den Werth von  $\varrho_m$ , dann aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  nach 8) (pag. 380) die Werthe von r, und  $r_m$  zu ermitteln und erhält mit diesen in bekannter Weise  $x_e$  und  $y_e$ , welche Grössen im Allgemeinen gegen  $x_a$  und  $y_a$  Unterschiede zeigen werden, so lange nicht die wahren Werthe für  $\varrho$ , und  $y_a$  der Rechnung zu Grunde gelegt wurden; variirt man nun einmal  $\varrho$ ,, das andremal  $y_a$  entsprechend, so wird man ganz ähnlich, wie bei der voranstehend auseinandergesetzten Methode zwei Gleichungen mit zwei Unbekannten erhalten, die, so lange die zulässigen Grenzen für die lineare Änderung nicht überschritten werden, neue Näherungen ergeben, welche zur weiteren Verbesserung der zuletzt gemachten Annahmen verwendet werden können.

Es soll die Anwendung dieser Methode durch ein Beispiel erläutert und die Auflösung der obigen Gleichungen nach derselben hier ausführlich durchgeführt werden. Für die drei ersten Versuche wurden die Annahmen:

benützt, welche nach den weiter unten mitgetheilten Rechnungen zur Bestimmung der Verbesserungen von  $\varrho$ , und  $\log y_a$  die folgenden Gleichungen lieferten:

$$+650 = +634 (\xi) + 64 (\eta) + 17176 = +5544 (\xi) + 10000 (\eta),$$

aus welchen folgt:

$$\log (\xi) = 9.9554$$
 ,  $d\varrho_1 = + 0.000902$   
 $\log (\eta) = 0.0854$  ,  $d \log y_a = + 0.012173$ ;

man hat daher für den vierten Versuch anzuwenden:

$$\varrho_{1} = +0.203902$$
 ,  $\log y_{a} = 8_{n}346309$ .

Derselbe lässt in der That, wie dies die Zahlen der folgenden Rechnungen zeigen, für  $x_e$  und  $y_e$  bereits Werthe finden, die innerhalb der Unsicherheit der logarithmischen Rechnung mit  $x_a$  und  $y_a$  stimmen; wie man sieht, stimmen die so erhaltenen Resultate mit jenen der früheren Rechnung (vergl. pag. 406) innerhalb der Unsicherheit der sechsstelligen Rechnung und man bemerkt, dass das letztere Verfahren convergenter, so wie im Allgemeinen auch etwas genauer ist, so dass es bei der thatsächlichen Anwendung wohl den Vorzug verdient.

Versuch	1.	2.	3.	4.
ę,	+0.203 00	00 +0.204 000	+0.203 000	+0.203 902
$\log y_a$	8 <sub>n</sub> 334 13	36 8 <sub>n</sub> 334 136	8 <sub>n</sub> 344 136	8 <sub>n</sub> 346 309
$III y_a$	9.231 63	34 9.231 634	9.241 634	9.243 807
Subt.	9.997 26	60 9·99 <b>7 26</b> 0	9.997 196	9-997 182
$(II+\Gamma)+IIIy_a$	1,430 38	31 1 <sub>n</sub> 430 381	1 <sub>n</sub> 430 317	1 <sub>n</sub> 430 303
ę,— I	0 <sub>n</sub> 518 38	B <sub>2</sub> 0 <sub>n</sub> 518 251	0 <sub>n</sub> 518 382	0 <sub>n</sub> 518 264
$\log x_a$	9∙088 o	oı 9·087 870	9·088 o65	9.087 961
$IXy_a$	7n425 33	31 7n425 331	7n435 331	7n437 504
Add.	0.022 20	0.022 205	0.022 709	0.022 820
$(VIII + \Sigma) + IXy_a$	8,727 71	2 8 <sub>n</sub> 727 712	8 <sub>n</sub> 728 216	8,728 327
$[(VIII + \Sigma) + IXy_a]x_a$	7 <sub>n</sub> 815 71	7 <sub>n</sub> 815 582	7 <b>,</b> 816 281	7 <b>,</b> 816 288
Subt.	9.999 01	18 9·999 <b>01</b> 8	9.999 016	9.999 016
$VII + [(VIII + \Sigma) + IXy_a]x_a$	o·46o 68	38 o·46o 688	o·46o 686	o·46o 686
log ę,	9.307 49	96 9.309 630	9.307 496	9.309 421
$\{VII+[(VIII+\Sigma)+IXy_a]x_a\}\varrho$	+0.586 38	86 +0.589 275	+o·586 384	+0.588 989
$VIy_a$	6,751 00	99 6 <b>,751 0</b> 99	6 <b>,,761</b> 099	6 <sub>n</sub> 763 272
Subt.	9.998 04	15 9.998 045	9.998 000	9·997 989
$(V+A)+VIy_a$	9·096 80	o4 9·096 8 <b>0</b> 4	9 <b>·096 7</b> 59	9.096 748
$[(V+A)+VIy_a]x_a$	+0.015 30	04 +0.015 299	+0.015 305	+0.015 301
<b>Q</b>	+0.585 39	97 +0.588 281	+0.585 396	+0.587 997
$\log (\varrho, - N_i)$	9.514 60	9.515 928	9.514 602	9.515 798
$\log (\varrho_m - N_m)$	9.467 76	63 9.472 008	9.467 762	9.471 592
$tg\; heta,$	9.525 33	30 9·5 <b>26 656</b>	9.525 330	9.526 526
$tg\; heta_{m}$	9.495 13	31 9.499 376	9.495 130	9·498 960

Für die Folge wurden die nach der ersten Rechnung erhaltenen Zahlen benützt: nach den Endwerthen des bezüglichen letzten Versuches hat man anzunehmen:

$$\log x = 9.087.964 , \log r_{m} = 9.993.233$$

$$\log y = 8_{n}346.335 , \theta_{r} = 18^{o}34'.46''8$$

$$\log r_{r} = 0.012.518 , \theta_{m} = 17.30.31.1$$

und es wird mit Benützung der Formel 32) (pag. 376):

$$f_{"} = 8^{\circ} 25' 14'' \circ.$$

Nach 33) (pag. 376) findet man nun:

$$\Psi'' = -0.0362839$$
,  $\Psi''' = -0.0546801$ ,

nach 34) (pag. 377):

$$\log n = 9.808 \ 114 \quad , \quad \log n_{"} = 9.559 \ 221$$

$$2f_{"} = 5^{\circ} 53' \ 1''1 \quad , \quad 2f_{"} = 10^{\circ} 57' 26''9$$

$$\log r_{"} = 0.003 \ 671 \quad , \quad \log r_{"} = 0.003 \ 671 ;$$

der Probe  $2f_{"}=2f_{,+}+2f_{"}$  wird vollständig Genüge geleistet.

Die Anwendung der Formeln 35) (pag. 377) gibt:

Diese Werthe liefern nun mit Benützung der Formeln 36) (pag. 377) neue, wesentlich genauere Werthe von  $\gamma$ , nämlich:

$$\gamma'' = -0.0004602$$
 ,  $\gamma''' = -0.0002524$   $\gamma''' = +0.0002942$  ,  $\gamma''' = -0.0006305$ ,

die sich übrigens so wenig von den oben (pag. 403) aus den parabolischen Elementen erhaltenen unterscheiden, dass wohl schon die zweite Hypothese mit Sicherheit als Endhypothese benützt werden kann; es stellt sich, wie dies nach Durchführung dieser Hypothese erhellen wird, sogar die erste als völlig genügende Annäherung heraus.

Die Rechnung der drei letzten Formeln in 7) (pag. 380) ergibt:

$$\log \Gamma = 9_{n}549699 , \log (II + \Gamma) = 1_{n}432734 
\log \Delta = 7 \cdot 138780 , \log (V + \Delta) = 9 \cdot 098368 
\log \Sigma = 6_{n}863759 , \log (VIII + \Sigma) = 8_{n}705053.$$

Die Auflösung der Gleichungen 5) (pag. 380) führt in Verbindung mit den Gleichungen 7), 8) (pag. 380) und mit Benützung der oben empirisch ermittelten Differentialquotienten leicht zu folgenden Werthen:

Aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  wären die Elemente abzuleiten; um aber die Überzeugung zu gewinnen, dass die Annäherungen in der That hinreichend weit getrieben worden sind, und um für die folgende Rechnung Controlwerthe zu erhalten, rechnet man nach der Formel 32) (pag. 376):

$$f_{"} = 8^{\circ} 22' 38''95,$$

und nach 33) (pag. 376) und 34) (pag. 377):

Die für die Beurtheilung der erlangten Annäherung massgebenden Werthe von nund n, zeigen, dass dieselben zwischen der ersten und zweiten Hypothese keine Abänderung mehr erfahren haben, dass somit bereits die erste Hypothese, daher in um so höherem Masse die zweite ausreichend ist; beide Hypothesen werden die Orte demgemäss innerhalb der Unsicherheit der sechsstelligen Rechnung darstellen; da aber sowohl die geocentrischen Distanzen, als auch, ob zwar in geringerem Masse, die Radienvectoren in den beiden Hypothesen eine wesentliche Verschiedenheit zeigen, so wird man schliessen dürfen, dass die Unsicherheit der zu ermittelnden Elemente eine ganz beträchtliche sein werde. Am Schlusse des hier angeführten Beispieles werden zur Bekräftigung der eben aufgestellten Behauptungen aus den Zahlen der ersten Hypothese die Elemente und die Darstellung des mittleren Ortes gerechnet, hier aber soll, um den Gang der Rechnung nicht zu unterbrechen, sofort an die Ableitung der Elemente aus den Zahlen der zweiten Hypothese geschritten werden, wobei jene Methoden zur Bahnbestimmung aus zwei heliocenschaften.

Digitized by Google

trischen Orten in Verwendung kommen, welche sich bei sehr excentrischen Bahnen empfehlen.

Zunächst wurden in der bekannten Weise aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  nach den Formeln 4) (pag. 21) die heliocentrischen Coordinaten abgeleitet und gefunden:

$$l_{m} = 85^{\circ}59'3''3$$
 ,  $l_{m} = 69^{\circ}40'22''7$   
 $\log \operatorname{tg} b_{n} = 9.247869$  ,  $\log \operatorname{tg} b_{m} = 8.990690$   
 $\log r_{n} = 0.012430$  ,  $\log r_{m} = 9.992987$ .

Die beiden Logarithmen der Radienvectoren weichen von den im letzten Versuche gefundenen Zahlen um je eine Einheit der letzten Stelle ab; für die folgenden Rechnungen wurden die hier erhaltenen Zahlen benützt.

Nach 1) (pag. 102) finden sich die Länge des aufsteigenden Knotens und die Neigung wie folgt:

$$\Omega = 231^{\circ} 21' 6''4$$
 ,  $i = 162^{\circ} 42' 16''9$ ,

nach 3) (pag. 102) die Argumente der Breite:

$$u_1 = 144^{\circ} 7' 5''^2$$
,  $u_{111} = 160^{\circ} 52' 22''^6$ ;

für die folgende Rechnung wurde aber, um der Probe:

$$2f_{\prime\prime}=u_{\prime\prime\prime}-u_{\prime}$$

zu genügen, angenommen:

$$u_{i} = 144^{\circ} 7' 4''9$$
 ,  $u_{ii} = 160^{\circ} 52' 22''8$ .

Mit Hilfe der Formeln 26) (pag. 89) fand sich:

$$\omega_{n} = -0^{\circ} 19' 14''3$$
 ,  $\log m_{n} = 7.767 745$   
 $\log l_{n} = 7.741 889$  ,  $\log \eta_{n}^{2} = 0.006 657$ .

Um die übrigen Elemente abzuleiten, wurde das folgende Formelsystem benützt:

$$z = \left(\frac{\tau_{n}}{\eta_{n} z \cos f_{n} \sqrt{r_{n}} r_{m}}\right)^{2}$$

$$2e z \sin F_{n} = (r_{m} - r_{n}) \sin f_{n}$$

$$2e z \cos F_{n} = \frac{(r_{m} + r_{n}) \sin f_{n}^{2} - 2z}{\cos f_{n}}$$

$$q = \frac{r_{n} r_{m} \sin f_{n}^{2}}{z(1 + e)}$$

$$v_{n} = F_{n} - f_{n} , \quad v_{m} = F_{n} + f_{n}$$

$$\omega = u_{n} - v_{n} , \quad \omega = u_{m} - v_{m}$$

$$\pi = \omega + \Omega,$$

welches leicht aus dem am Schlusse von pag. 479 des II. Bandes gegebenen Ausdrucke, so wie aus den Formeln 27) und 31) (pag. 107) und 32) (pag. 108) gefolgert werden kann, in welch letzterer der Werth von  $\cos g_n \sqrt{r_r r_m}$  nach der Relation 26) (pag. 107) ersetzt wurde. Die Perihelzeit resultirt [vergl. Formel VIIb) (pag. 479) des II. Bandes] mit Hilfe der Tafel XVIII des zweiten Bandes nach:

$$T = t, -\frac{q^{\frac{3}{2}}}{\sqrt{1+e}}(P', \operatorname{tg} \frac{1}{2}v, + P_3' \operatorname{tg} \frac{1}{2}v,^3) = t_m -\frac{q^{\frac{3}{2}}}{\sqrt{1+e}}(P''' \operatorname{tg} \frac{1}{2}v_m + P_3''' \operatorname{tg} \frac{1}{2}v_m^3),$$

in welchen Formeln die Übereinstimmung der beiden Werthe von T eine gute Controle für die Richtigkeit der Rechnung abgeben wird. Die Rechnung nach diesem Formelsystem stellt sich wie folgt:

Die Elemente sind daher zusammengestellt:

$$T = 1866$$
 Januar 10.983 770 mittl. Berl. Zeit  $\pi = 42^{\circ} 2' 27''8$   $\Omega = 231 21 6.4$   $i = 162 42 16.9$  mittl. Äquin. 1881.0  $\log q = 9.989 940$   $\log e = 9.961 484$ .

Rechnet man die Darstellung des mittleren Ortes und bestimmt die wahre Anomalie nach der auf pag. 72 auseinander gesetzten Methode, so sind die Hauptmomente der Rechnung:

$$\log \alpha = 9.997 \ 821$$

$$\log \beta = 8.645 \ 977$$

$$w = -20^{\circ} 20' \ 37''^{2}$$

$$\log x = 9_{n}^{2}61 \ 726$$

$$\log G = 0.000 \ 257$$

$$\log H = 0.000 \ 000$$

$$v_{n} = -20^{\circ} 43' 8''^{\circ}$$

$$\log r_{n} = 0.003 \ 57^{\circ}$$

$$\beta_{n} = +29 \ 13 \ 19.2$$

$$d\lambda_{n} \cos \beta_{n} = +2''^{\circ}$$

$$d\beta_{n} = +0.3.$$

Die Darstellung des mittleren Ortes ist für eine sechsstellige Rechnung völlig genügend, da in Anbetracht der relativ geringen geocentrischen Entfernung die Fehler in den heliocentrischen Orten sehr vergrössert in das Resultat übergehen.

Um schliesslich zu zeigen, dass in der That die erste Hypothese schon genügende Resultate liefert, sollen ganz nach der eben angegebenen Methode aus den Zahlen dieser Hypothese die Elemente abgeleitet werden. Man wird finden:

$$\log \varrho_{m} = 9.309 417$$

$$\log \varrho_{m} = 9.769 371$$

$$l_{m} = 85^{\circ} 58' 5''5$$

$$l_{m} = 69 34 12.0$$

$$\log \operatorname{tg} b_{m} = 8.991 833$$

$$\log r_{m} = 9.993 234$$

$$2 = 231^{\circ} 11' 4''6$$

$$1 = 162 43 0.7$$

$$1 = 162 43 0.7$$

$$1 = 163 43 0.7$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 160 48 27.1$$

$$1 = 10.615 26$$

$$1 = 10.615 26$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 225$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

$$1 = 10.615 20$$

Die Elemente sind also zusammengestellt:

## I. 1866.

T = 1866 Januar 10.615 225 mittl. Berl. Zeit

$$\pi = 41^{\circ} 19' 33''\circ$$
 $\Omega = 231 11 4.6$ 
 $i = 162 43 0.7$ 

mittl. Aequin. 1866.0

 $i = 9.990 448$ 
 $\log q = 9.970 809$ .

Diese Elemente weisen gegen die auf pag. 411 angeführten nicht unerhebliche Unterschiede auf; trotzdem ist die Darstellung der mittleren Beobachtung durch dieselben

ebenso genügend, wie diejenige durch die aus der zweiten Hypothese abgeleiteten Elemente. Die Rechnung ergibt:

$$w = -20^{\circ} \text{ o' } 48''2 \qquad \log r_{n} = 0.003 \text{ 671}$$

$$\log x = 9_{n}252 540 \qquad \lambda_{n} = 0^{\circ} 56' 8''6$$

$$\log G = 0.000 187 \qquad \beta_{n} = +29^{\circ} 13' 18''2$$

$$\log H = 0.000 000 \qquad d\lambda_{n} \cos \beta_{n} = +1''4$$

$$v_{n} = -20^{\circ} 17' 28''2 \qquad d\beta_{n} = +1''3,$$

womit nicht nur die oben (vergl. pag. 409) aufgestellte Behauptung, dass die erste auf die parabolischen Elemente gegründete Hypothese schon eine ausreichende Annäherung liefert, erwiesen erscheint, sondern sich sogar zeigt, dass in Folge der Unsicherheit der sechsstelligen Rechnung die Darstellung des mittleren Ortes in der ersten Hypothese genauer ist, als in der zweiten.

### II. Abtheilung.

Bahnbestimmung aus vier Beobachtungen.

#### 1. Aufstellung der Gleichungen zur Bestimmung der geocentrischen Distanzen.

Es treten, wie dies oben (pag. 366 ff) dargethan wurde, nicht selten Fälle ein, welche die Bahnbestimmung aus drei Orten gar nicht, oder nicht mit der wünschenswerthen Genauigkeit durchzuführen gestatten. Im Allgemeinen wird eine geänderte Auswahl der Beobachtungen diesen Nachtheil beseitigen; wenn jedoch die Neigung der Bahn gegen die Ekliptik sehr klein ist, so dass die geocentrischen Breiten sich der Null nähern, so wird eine Bahnbestimmung aus drei Orten unter keinen Umständen mit Sicherheit möglich sein. Es ist deshalb nothwendig, zu einer Methode überzugehen, die auch in einem solchen Falle ohne Schwierigkeit auf eine sichere Bahnbestimmung führt; zu dem Ende müssen der Rechnung vier Beobachtungen zu Grunde gelegt werden; da diese aber acht Bestimmungsstücke geben, während nur sechs Elemente zu ermitteln sind, so wird man zwei Beobachtungen als unvollständig in das Problem einzuführen haben. Der Genauigkeit der Bahnbestimmung wegen sind hierzu die beiden mittleren Beobachtungen zu wählen und es sollen für dieselben, wie dies ähnlich beim Kometenproblem (vergl. pag. 275) geschehen ist, grösste Kreise substituirt werden, welche die Eigenschaft haben, dass sie durch die beiden mittleren beobachteten Orte des Himmelskörpers hindurchgehen.

Bezeichnet man die vier Beobachtungszeiten mit  $t_r$ ,  $t_n$ ,  $t_n^o$ ,  $t_m$ , die Längen mit  $\lambda_r$ ,  $\lambda_n$ ,  $\lambda_n^o$ ,  $\lambda_m^o$  und die Breiten mit  $\beta_r$ ,  $\beta_n$ ,  $\beta_n^o$ ,  $\beta_m^o$ , ferner mit H und  $H^o$  die aufsteigenden Knoten dieser Kreise in der Ekliptik, mit J und  $J^o$  deren Neigungen, so sind die Bedingungen, denen die letzteren Grössen genügen müssen, dargestellt durch:

 $\begin{array}{c}
\operatorname{tg} J \sin (\lambda_n - \Pi) = \operatorname{tg} \beta_n \\
\operatorname{tg} J^{\circ} \sin (\lambda_n - \Pi^{\circ}) = \operatorname{tg} \beta_n^{\circ}.
\end{array}$ 

Unterscheidet man durch analoge Accente die zu den Beobachtungen gehörigen Sonnenlängen, -Breiten und -Entfernungen, so werden sich die Gleichungen 8) (pag. 272), wenn man in denselben einmal alle Längen vom Punkte  $\Pi$ , das andremal vom Punkte  $\Pi^{\circ}$  zählt, in folgender Weise schreiben lassen:

$$\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{r} \cos(\lambda_{r} - H) \cos \beta_{r} - R_{r} \cos(L_{r} - H) \} + \\ + \frac{[r, r_{n}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{m} \cos(\lambda_{m} - H) \cos \beta_{m} - R_{m} \cos(L_{m} - H) \} = \\ = \varrho_{n} \cos(\lambda_{n} - H) \cos \beta_{n} - R_{n} \cos(L_{n} - H) \\ = \varrho_{n} \cos(\lambda_{n} - H) \cos \beta_{n} - R_{n} \cos(L_{n} - H) \\ + \frac{[r, r_{m}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{r} \sin(\lambda_{m} - H) \cos \beta_{m} - R_{m} \sin(L_{m} - H) \} + \\ + \frac{[r, r_{n}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{m} \sin(\lambda_{m} - H) \cos \beta_{m} - R_{m} \sin(L_{m} - H) \} = \\ = \varrho_{n} \sin(\lambda_{n} - H) \cos \beta_{n} - R_{n} \sin(L_{n} - H)$$

$$\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{r} \sin \beta_{r} - R_{m} B_{m} \arctan^{-1} \} + \\ + \frac{[r, r_{n}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{m} \sin \beta_{m} - R_{m} B_{m} \arctan^{-1} \} + \\ + \frac{[r, r_{n}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{m} \cos(\lambda_{m} - H^{0}) \cos \beta_{m} - R_{m} \cos(L_{m} - H^{0}) \} + \\ + \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{m} \cos(\lambda_{m} - H^{0}) \cos \beta_{m} - R_{m} \sin(L_{m} - H^{0}) \} + \\ + \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{m} \sin(\lambda_{m} - H^{0}) \cos \beta_{m} - R_{m} \sin(L_{m} - H^{0}) \} + \\ + \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} \{ \varrho_{m} \sin(\lambda_{m} - H^{0}) \cos \beta_{m} - R_{m} \sin(L_{m} - H^{0}) \} + \\ + \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} \{ \varrho_{m} \sin(\lambda_{m} - H^{0}) \cos \beta_{m} - R_{m} \sin(L_{m} - H^{0}) \} + \\ + \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} \{ \varrho_{m} \sin(\lambda_{m} - H^{0}) \cos \beta_{m} - R_{m} \sin(L_{m} - H^{0}) \} + \\ + \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} \{ \varrho_{m} \sin(\lambda_{m} - R_{m} B_{m} \arctan^{-1} \} + \\ + \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} \{ \varrho_{m} \sin \beta_{m} - R_{m} B_{m} \arctan^{-1} \} + \\ + \frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} \{ \varrho_{m} \sin \beta_{m} - R_{m} B_{m} \arctan^{-1} \} + \\ = \varrho_{n}^{0} \sin \beta_{n}^{0} - R_{n}^{0} B_{n}^{0} \arctan^{-1} .$$

Setzt man nun:

$$\cos(\lambda_{n} - H) \cos \beta_{n} = \cos u \qquad , \quad \cos(\lambda_{n}^{o} - H^{o}) \cos \beta_{n}^{o} = \cos u^{o} 
\sin(\lambda_{n} - H) \cos \beta_{n} = \sin u \cos J \quad , \quad \sin(\lambda_{n}^{o} - H^{o}) \cos \beta_{n}^{o} = \sin u^{o} \cos J^{o} 
\sin \beta_{n} = \sin u \sin J \quad , \quad \sin \beta_{n}^{o} = \sin u^{o} \sin J^{o}, \quad$$

so werden u und  $u^o$  in diesen Relationen völlig willkürliche Winkel sein, sofern man nur J und  $J^o$  entsprechend den Gleichungen 1) aus den Werthen II und  $II^o$  bestimmt. Denkt man sich die aus 4) resultirenden Werthe in die Gleichungen 2) und 3) eingeführt, so wird man in 2) das Product der zweiten Gleichung in  $\sin J$  zum Producte der dritten Gleichung in  $\cos J$  zu addiren haben, um sofort den willkürlichen Winkel u zu eliminiren; in analoger Weise wird man aus den beiden letzten Gleichungen in 3) den willkürlichen Winkel  $u^o$  zu eliminiren im Stande sein, und man erhält sonach zwei Relationen zwischen  $\varrho$ , und  $\varrho$ <sub>m</sub> von der Gestalt:

in welchen Relationen zur Abkürzung:

$$\bigcirc, = R, \left\{ \sin (L, -\Pi) \sin J - B, \arctan '' \cos J \right\} \\
\bigcirc_{n} = R_{n} \left\{ \sin (L_{n} - \Pi) \sin J - B_{n} \arctan '' \cos J \right\} \\
\bigcirc_{m} = R_{m} \left\{ \sin (L_{m} - \Pi) \sin J - B_{m} \arctan '' \cos J \right\} \\
\bigcirc_{m} = R_{m} \left\{ \sin (L_{m} - \Pi) \sin J - B_{m} \arctan '' \cos J \right\} \\
\bigcirc_{n}^{\circ} = R_{n} \left\{ \sin (L_{n} - \Pi^{\circ}) \sin J^{\circ} - B_{n} \arctan '' \cos J^{\circ} \right\} \\
\bigcirc_{m}^{\circ} = R_{m}^{\circ} \left\{ \sin (L_{m} - \Pi^{\circ}) \sin J^{\circ} - B_{m} \arctan '' \cos J^{\circ} \right\} \\
\emptyset_{m}^{\circ} = \sin \beta, \cos J - \sin (\lambda, -\Pi) \cos \beta, \sin J \\
\emptyset_{m}^{\circ} = \sin (\lambda_{m} - \Pi) \cos \beta_{m} \sin J - \sin \beta_{m} \cos J \\
\emptyset_{m}^{\circ} = \sin (\lambda_{m} - \Pi^{\circ}) \cos \beta_{m} \sin J^{\circ} - \sin \beta_{m} \cos J^{\circ},$$

$$\emptyset_{m}^{\circ} = \sin (\lambda_{m} - \Pi^{\circ}) \cos \beta_{m} \sin J^{\circ} - \sin \beta_{m} \cos J^{\circ},$$

gesetzt wurde. Ermittelt man aus den Gleichungen 5) einmal  $\varrho_n$ , das andremal  $\varrho_m$ , so erhält man zur Bestimmung der geocentrischen Distanzen die Gleichungen:

$$\varrho_{m} = \frac{\begin{bmatrix} r_{n}^{\circ} r_{m} \end{bmatrix} & \odot_{i}^{\circ}}{\begin{bmatrix} r_{i}^{\circ} r_{m} \end{bmatrix} & \odot_{i}^{\circ}} + \frac{[r_{i}^{\circ} r_{m}]}{[r_{i}^{\circ} r_{m}]} + \frac{[r_{i}^{\circ} r_{m}]}{[r_{i}^{\circ} r_{m}]} & \frac{[r_{i}^{\circ} r_{m}]}{[r_{i}^{\circ} r$$

Die für die geocentrischen Distanzen erhaltenen Ausdrücke lehren sofort, mit welcher Genauigkeit die Verhältnisse der Dreiecksflächen substituirt werden müssen, um eine hinreichende Convergenz zu gewähren. Denkt man sich die Symbole  $\mathscr{U}_{n}$ ,  $\mathscr{U}_{m}^{o}$ ,  $\mathscr{U}_{m}^{o}$  nach Potenzen der Zwischenzeiten entwickelt, so werden sich für dieselben Reihen von der Form:

$$\mathcal{S}', = \alpha \left(\tau_{m} - \beta \tau_{m}^{2} + \cdots\right)$$

$$\mathcal{S}''_{m} = \alpha \left(\tau_{r} + \beta \tau_{r}^{2} + \cdots\right)$$

$$\mathcal{S}''_{r} = \alpha^{o}\left(\tau_{m}^{o} - \beta^{o}\tau_{m}^{o2} + \cdots\right)$$

$$\mathcal{S}''_{m} = \alpha^{o}\left(\tau_{r}^{o} + \beta^{o}\tau_{r}^{o2} + \cdots\right),$$

aufstellen lassen. Die Berechtigung dieser Formen leitet man leicht aus dem Umstande ab, dass die ersten beiden Symbole die Sinus der sphärischen Perpendikel aus den äusseren Beobachtungen auf den durch die zweite, die letzteren beiden Symbole aber die Sinus der Perpendikel von denselben Punkten auf den durch die dritte Beobachtung gelegten grössten Kreis darstellen; es ist sonach:

$$\frac{\mathscr{G}_{m}}{\mathscr{C}_{m}} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{r}} \frac{1-\beta\tau_{m}+\cdots}{1+\beta\tau_{r}+\cdots} \quad , \quad \overset{\mathscr{G}_{m}}{\mathscr{C}_{m}} = \frac{\tau_{m}^{o}}{\tau_{r}^{o}} \frac{1-\beta^{o}\tau_{m}^{o}+\cdots}{1+\beta^{o}\tau_{r}^{o}+\cdots} \, .$$

Der Nenner des ersten Ausdruckes in 7) wird demnach, wenn man überdies für die Verhältnisse der Dreiecksflächen die Reihen nach 22) (pag. 100) substituirt, und die mit den Quadraten von  $\tau$  multiplicirten Glieder fortlässt:

$$(\boldsymbol{\beta}^{\mathbf{o}} - \boldsymbol{\beta}) \boldsymbol{\tau}_{"};$$

 $\beta^{\circ}$  und  $\beta$  werden im Allgemeinen nullter Ordnung, ihr Unterschied wird jedoch offenbar von der Ordnung der Zwischenzeit sein; denn denkt man sich für einen Augenblick die beiden mittleren Beobachtungen der Zeit nach unendlich nahe liegend, so wird nothwendig  $\beta^{o} = \beta$ . Man kann somit die Behauptung aufstellen, dass das Anfangsglied der Entwicklung im Nenner mindestens zweiter Ordnung in Bezug auf die Zwischenzeiten sei, obwohl dasselbe für die kleinen Planeten wesentlich grösser sein wird, als die übrigen oben vernachlässigten Glieder zweiter Ordnung. welche mit den negativen dritten Potenzen der Rad; envectoren verbunden erscheinen. Ein ganz ähnliches Resultat würde erhalten werden, wenn man den Nenner des zweiten Ausdruckes in 7) in derselben Weise behandeln würde. Die Glieder im Zähler beider Ausdrücke in 7) stellen selbst gebrochene Functionen dar, in deren Nenner stets #-Symbole auftreten, welche nothwendig erster Ordnung sind: soll daher durch die zu entwickelnde Methode eine theoretisch genügende Convergenz erreicht werden, so müssen in den Verhältnissen der Dreiecksflächen die Glieder dritter Ordnung mitgenommen werden. Es ist sonach unter sonst gleichen Umständen die Convergenz der Methode der Bahnbestimmung aus vier Orten um eine Ordnung geringer, als bei jener aus drei Orten. Diese Behauptung steht scheinbar im Widerspruch mit der Thatsache, dass Gauss' Methode, die doch nur Glieder zweiter Ordnung in den Verhältnissen der Dreiecksflächen mitnimmt, zum Ziele führt; man darf aber hierbei nicht vergessen, dass Gauss selbst vorerst als Erfordernis seiner Methode hinstellt, die Excentricität der Bahn sei eine mässige (si modo distantiae a sole non nimis inaequales fuerint, cap. 166 der theoria motus). Nun sind die Glieder dritter Ordnung in den Verhältnissen der Dreiecksflächen mit dem Factor  $\frac{dr}{dt}$  multiplicirt, somit von der Ordnung der Excentricität, verschwinden also für die Kreisbahnen und werden in der Anwendung auf kleine Planeten numerisch sehr klein; überdies nimmt Gauss, wie bekannt, die mittleren Beobachtungen als vollständig an, und räumt dadurch den vernachlässigten Gliedern dritter Ordnung nur einen sehr geringen Einfluss ein, der bei Gleichheit der Zwischenzeiten völlig verschwindet; weiter wird der Umstand, dass die Planetenbahnbestimmungen sich wohl meist auf Beobachtungen in der Nähe der Opposition gründen, bedingen, dass dann die O-Symbole, wenn man, wie dies Gauss thut. nur die vier Längen und die mittleren Breiten vollständig darstellt, als Grössen erster Ordnung betrachtet werden dürfen, in welchem Falle die Mitnahme der Glieder zweiter Ordnung in den Verhältnissen der Dreiecksflächen zur Erlangung einer genügenden Convergenz vollständig ausreicht. Man kann daher die Behauptung aufstellen, dass das Gauss'sche Verfahren der Bahnbestimmung aus vier Orten. auf kleine Planeten angewendet, unter allen Umständen eine rasche Convergenz

erzielen wird; die Bestimmung von Kometenbahnen jedoch, bezüglich welcher die hier erwähnten, die Convergenz begünstigenden Umstände meist völlig fehlen werden, wird diese vom theoretischen Standpunkte bisweilen geradezu in Frage gestellt sein.

Da demgemäss, wie bereits oben bemerkt wurde, die Convergenz der Bahnbestimmung aus vier Orten im Vergleiche zu jener aus drei Orten um eine Ordnung geringer ist, so wird man bestrebt sein müssen, diese Convergenz zu verstärken; soll nun auf die der Sicherheit der Bahnbestimmung förderliche, vollständige Darstellung der äusseren Beobachtungen nicht verzichtet werden, so bietet sich kein anderes Hilfsmittel dar, als in den Reihen für die Verhältnisse der Dreiecksflächen weitere Glieder mitzunehmen. Die vollständige Entwicklung der Glieder vierter Ordnung würde die Rechnung sehr weitläufig gestalten; man wird aber dieselben bei Planetenbahnen der Hauptsache nach berücksichtigen, wenn man nur diejenigen mitnimmt, welche die Excentricität als Factor nicht enthalten. Zu der Anwendung auf Kometenbahnen wird diese Annäherung allerdings nicht genügen, doch wird hier der Umstand, dass man die aus den parabolischen Elementen resultirenden Glieder höherer Ordnung als Näherungen betrachten kann, das Ziel rasch und sicher erreichen lassen; übrigens darf man nicht vergessen, dass die Mitnahme der Glieder vierter Ordnung nicht geboten ist, und dass man mit den Gliedern dritter Ordnung, welche die hier in Vorschlag gebrachte Methode streng berücksichtigt, ausreicht.

Die bisherigen Betrachtungen geben aber auch die Richtschnur, nach welcher die Gleichungen für die Bestimmung der geocentrischen Distanzen verwerthet werden können; bestimmt man nämlich aus jeder der Gleichungen 5) die Grösse  $\varrho_m$ , so erhält man:

$$\varrho_{m} = \frac{[r_{n} \ r_{m}]}{[r_{n} \ r_{m}]} \frac{\odot_{r}}{\mathscr{I}_{m}} - \frac{[r_{n} \ r_{m}]}{[r_{n} \ r_{m}]} \frac{\odot_{n}}{\mathscr{I}_{m}} + \frac{\odot_{m}}{\mathscr{I}_{m}} + \frac{[r_{n} \ r_{m}]}{[r_{n} \ r_{m}]} \frac{\mathscr{I}_{r}}{\mathscr{I}_{m}} \varrho_{r} 
\varrho_{m} = \frac{[r_{n}^{n} \ r_{m}]}{[r_{n} \ r_{n}^{n}]} \frac{\odot_{r}^{0}}{\mathscr{I}_{m}^{0}} - \frac{[r_{n} \ r_{m}]}{[r_{n} \ r_{n}^{n}]} \frac{\odot_{r}^{0}}{\mathscr{I}_{m}^{0}} + \frac{\odot_{m}^{0}}{[r_{n} \ r_{m}^{0}]} + \frac{[r_{n}^{0} \ r_{m}]}{[r_{n} \ r_{n}^{0}]} \frac{\mathscr{I}_{r}^{0}}{\mathscr{I}_{m}^{0}} \varrho_{r},$$

$$8)$$

in welchen Ausdrücken die Nenner der einzelnen Coëfficienten nur Grössen erster Ordnung enthalten; es lässt sich daher die Relation zwischen  $\varrho_m$  und  $\varrho$ , im Allgemeinen um zwei Ordnungen genauer bestimmen als die geocentrische Distanz selbst, weshalb man gut thun wird, den Gleichungen eine solche Gestalt zu geben, dass diese verhältnismässig genau zu bestimmende Relation benützt wird.

Den Gleichungen 8) kann mit Benützung der Ausdrücke 25) (pag. 101) die folgende Form ertheilt werden:

$$x = \frac{1}{(r_{i} + r_{m})^{3}}$$

$$e_{m} = \frac{\overline{\tau}_{i}}{\overline{\tau}_{m}} \frac{\bigcirc_{i}}{\stackrel{\circ}{\sigma}_{m}} - \frac{\overline{\tau}_{i}}{\overline{\tau}_{m}} \frac{\bigcirc_{i}}{\stackrel{\circ}{\sigma}_{m}} + \frac{\circ_{i}}{\stackrel{\circ}{\sigma}_{m}} + \frac{\overline{\tau}_{i}}{\overline{\tau}_{m}} \stackrel{\circ}{\sigma}_{m}^{i}} e_{i} + \frac{1}{\overline{\tau}_{m}} \frac{\circ_{i}}{\stackrel{\circ}{\sigma}_{m}} + \frac{1}{\overline{\tau}_{m}} \frac{\circ_{i}}{\stackrel{\circ}{\sigma}_{m}} e_{i} + \frac{1}{\overline{\tau}_{m}} e_{i$$

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

setzt man abkürzend:

$$\alpha = \frac{\tau_{i}}{\tau_{in}} \frac{\bigcirc_{i}}{\mathscr{F}_{in}} - \frac{\tau_{n}}{\tau_{in}} \frac{\bigcirc_{i}}{\mathscr{F}_{in}} + \frac{\bigcirc_{in}}{\mathscr{F}_{in}} , \quad \alpha_{o} = \frac{\tau_{i}^{o}}{\tau_{in}^{o}} \frac{\bigcirc_{i}^{o}}{\mathscr{F}_{in}^{o}} - \frac{\tau_{n}}{\tau_{in}^{o}} \frac{\bigcirc_{i}^{o}}{\mathscr{F}_{in}^{o}} + \frac{\bigcirc_{in}^{o}}{\mathscr{F}_{in}^{o}}$$

$$\beta = \frac{\iota_{i}}{\tau_{in}} \frac{\bigcirc_{i}}{\mathscr{F}_{in}} \Psi_{ii}^{\prime} - \frac{\tau_{ii}}{\tau_{in}^{o}} \frac{\bigcirc_{i}^{o}}{\mathscr{F}_{in}^{o}} \Psi_{ii}^{\prime} , \quad \beta_{o} = \frac{\tau_{i}^{o}}{\tau_{in}^{o}} \frac{\bigcirc_{i}^{o}}{\mathscr{F}_{in}^{o}} \Psi_{ii}^{o} - \frac{\tau_{n}}{\tau_{in}^{o}} \frac{\bigcirc_{i}^{o}}{\mathscr{F}_{in}^{o}} \Psi_{in}^{o}$$

$$\delta_{o} = \frac{\tau_{i}^{o}}{\tau_{in}^{o}} \frac{\mathscr{F}_{i}^{o}}{\mathscr{F}_{in}^{o}}$$

$$\varepsilon^{o} = \frac{\tau_{i}^{o}}{\tau_{in}^{o}} \frac{\mathscr{F}_{i}^{o}}{\mathscr{F}_{in}^{o}} \Psi_{ii}^{o},$$

$$\varepsilon^{o} = \frac{\tau_{i}^{o}}{\tau_{in}^{o}} \frac{\mathscr{F}_{i}^{o}}{\mathscr{F}_{in}^{o}} \Psi_{ii}^{o},$$

so wird:

$$\varrho_{m} = \alpha + \beta x + (\delta + \varepsilon x) \varrho, 
\varrho_{m} = \alpha_{0} + \beta_{0} x + (\delta_{0} + \varepsilon_{0} x) \varrho,$$

und die Subtraction und Addition dieser beiden Gleichungen ergibt:

$$\varrho_{r} = \frac{(\alpha - \alpha_{0}) + (\beta - \beta_{0})x}{(\delta_{0} - \delta) + (\epsilon_{0} - \epsilon)x}$$

$$\varrho_{rr} = \frac{1}{2}(\alpha + \alpha_{0}) + \frac{1}{2}(\beta + \beta_{0})x + \left\{\frac{1}{2}(\delta + \delta_{0}) + \frac{1}{2}(\epsilon + \epsilon_{0})x\right\}\varrho_{r};$$
11)

 $\alpha$ ,  $\alpha_0$ ,  $\delta$  und  $\delta_0$  sind Constanten, so lange nichts an den Zwischenzeiten geändert wird;  $\beta$ ,  $\beta_0$ ,  $\varepsilon$  und  $\varepsilon_0$  werden aber, da die  $\Psi$ -Symbole von den Gliedern dritter und höherer Ordnung beeinflusst werden, variabel sein. Es sollen nun jene Näherungen für die  $\Psi$ -Symbole eingeführt werden, welche aus den Zwischenzeiten und den Radienvectoren r, und  $r_m$  erhalten werden können. Vorerst werden jene Transformationen vorgenommen werden, welche sich für die Anwendung der Formeln auf Planetenbahnen empfehlen, wobei den oben gemachten Bemerkungen gemäss, die von der Excentricität unabhängigen Glieder vierter Ordnung berücksichtigt werden sollen.

Die Gleichungen 18) (pag. 99) ergeben, wenn man eine Kreisbahn voraussetzt  $\left(\frac{dr_n}{dt} = 0, \frac{d^2r_n}{dt^2} = 0\right)$ , mit Rücksicht auf 16) (pag. 98):

$$[r, r_{n}] = \tau_{m} \sqrt{p} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_{m}^{2}}{r_{n}^{3}} + \frac{1}{120} \frac{\tau_{m}^{4}}{r_{n}^{6}} - \cdots \right\}$$

$$[r_{n} r_{m}] = \tau_{n} \sqrt{p} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_{n}^{2}}{r_{n}^{3}} + \frac{1}{120} \frac{\tau_{n}^{4}}{r_{n}^{6}} - \cdots \right\}$$

$$[r, r_{m}] = \tau_{n} \sqrt{p} \left\{ 1 - \frac{1}{6} \frac{\tau_{n}^{2}}{r_{n}^{3}} + \frac{1}{120} \frac{\tau_{n}^{4}}{r_{n}^{6}} - \cdots \right\};$$

setzt man noch:

$$r_{"}=\frac{1}{2}(r_{"}+r_{"}),$$

so sind die in Betracht kommenden Glieder vierter Ordnung:

$$\inf \frac{[r_{n} \ r_{m}]}{[r, \ r_{n}]} , + \frac{8}{45 \ (r, + r_{m})^{6}} \left\{ 3 \ \tau,^{4} - 10 \ \tau,^{2} \tau_{m}^{2} + 7 \ \tau_{m}^{4} \right\} 
,, \frac{[r, \ r_{m}]}{[r, \ r_{n}]} , + \frac{8}{45 \ (r, + r_{m})^{6}} \left\{ 3 \ \tau,^{4} - 10 \ \tau,^{2} \tau_{m}^{2} + 7 \ \tau_{m}^{4} \right\} 
,, \frac{[r_{n}^{0} \ r_{m}]}{[r, \ r_{n}^{0}]} , + \frac{8}{45 \ (r, + r_{m})^{6}} \left\{ 3 \ \tau,^{4} - 10 \ \tau,^{2} \tau_{m}^{02} + 7 \ \tau_{m}^{04} \right\} 
,, \frac{[r, \ r_{m}]}{[r, \ r_{n}^{2}]} , + \frac{8}{45 \ (r, + r_{m})^{6}} \left\{ 3 \ \tau,^{4} - 10 \ \tau,^{2} \tau_{m}^{02} + 7 \ \tau_{m}^{04} \right\} ;$$

es kann somit geschrieben werden:

$$\begin{split} \Psi_{m'} &= \mu_{m'}' + 4\tau, \tau_{m}y + (\frac{8}{15}\tau_{m}^{2} + \frac{2}{10}\mu_{m'})\mu_{m'}x + \gamma_{m'} \\ \Psi_{m''} &= \mu_{m''}' + 4\frac{\tau, \tau_{m}^{2}}{\tau_{n}}y + (\frac{8}{15}\tau_{m}^{2} + \frac{8}{10}\mu_{m''})\mu_{m''}x + \gamma_{m''} \\ \Psi_{m''}^{o'} &= \mu_{m'}^{o'} + 4\tau_{n}^{o}\tau_{m}^{o}y + (\frac{8}{15}\tau_{m}^{o2} + \frac{3}{10}\mu_{m'}^{o'})\mu_{m'}^{o'}x + \gamma_{m'}^{o'} \\ \Psi_{m''}^{o''} &= \mu_{m''}^{o''} + 4\frac{\tau, \tau_{m}^{o2}}{\tau_{m}}y + (\frac{8}{15}\tau_{m}^{o2} + \frac{3}{10}\mu_{m'}^{o''})\mu_{m''}^{o''}x + \gamma_{m'}^{o''}, \end{split}$$

in welchen Ausdrücken zur Abkürzung:

$$\mu_{m}' = -\frac{1}{8}(\tau_{r}^{2} - \tau_{m}^{2}) , \quad \mu_{m}^{o'} = -\frac{1}{8}(\tau_{r}^{o2} - \tau_{m}^{o2}) 
\mu_{m}'' = -\frac{1}{8}(\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{2}) , \quad \mu_{m}^{o''} = -\frac{1}{8}(\tau_{n}^{2} - \tau_{m}^{o2}) 
y = \frac{r_{m} - r_{r}}{r_{m} + r_{r}},$$

14)

gesetzt wurde; die  $\gamma$ -Symbole stellen die Reste der Reihen dar und können, sobald nach Abschluss der betreffenden Hypothese die verschiedenen  $\eta$  bekannt sind, mittelst der Formeln:

$$\begin{aligned} \gamma_{m}' &= \frac{(\eta_{m} - 1) - (\eta_{r} - 1)}{\eta_{r} x} - \mu_{m}' - 4\tau_{r} \tau_{m} y - \left(\frac{8}{15} \tau_{m}^{2} + \frac{3}{10} \mu_{m}'\right) \mu_{m}' x \\ \gamma_{m}'' &= \frac{(\eta_{m} - 1) - (\eta_{r} - 1)}{\eta_{n} x} - \mu_{m}'' - \frac{4\tau_{r} \tau_{m}^{2}}{\tau_{m}} y - \left(\frac{8}{15} \tau_{m}^{2} + \frac{3}{10} \mu_{m}''\right) \mu_{m}'' x \\ \gamma_{m}^{0'} &= \frac{(\eta_{m}^{0} - 1) - (\eta_{r}^{0} - 1)}{\eta_{r}^{0} x} - \mu_{m}^{0'} - 4\tau_{r}^{0} \tau_{m}^{0} y - \left(\frac{8}{15} \tau_{m}^{02} + \frac{3}{10} \mu_{m}^{0'}\right) \mu_{m}^{0'} x \\ \gamma_{m}^{0''} &= \frac{(\eta_{m}^{0} - 1) - (\eta_{r}^{0} - 1)}{\eta_{n} x} - \mu_{m}^{0''} - \frac{4\tau_{r}^{0} \tau_{m}^{02}}{\tau_{m}} y - \left(\frac{8}{15} \tau_{m}^{02} + \frac{3}{10} \mu_{m}^{0''}\right) \mu_{m}^{0''} x, \end{aligned}$$

berechnet und zur Bildung der folgenden Hypothese verwendet werden; hierbei sind für x und y die Werthe der eben beendeten Hypothese, die zur Ermittlung der verschiedenen Werthe  $\eta$  geführt haben, zu verwenden; in der ersten Hypothese wird man die  $\gamma$ -Grössen, wenn für dieselben sonst keine Näherungen bekannt sind, der Null gleich annehmen.

Setzt man daher:

$$I = \alpha - \alpha_{o} , \quad III = \beta^{(1)} + \beta^{(2)}y + \beta^{(3)}x + \beta^{(4)}$$

$$II = \delta_{o} - \delta , \quad IV = \varepsilon^{(1)} + \varepsilon^{(2)}y + \varepsilon^{(3)}x + \varepsilon^{(4)}$$

$$V = \frac{1}{2}(\alpha + \alpha_{o}) , \quad VI = B^{(1)} + B^{(2)}y + B^{(3)}x + B^{(4)}$$

$$VII = \frac{1}{2}(\delta_{o} + \delta) , \quad VIII = E^{(1)} + E^{(2)}y + E^{(3)}x + E^{(4)},$$

und gibt den Gleichungen 11) (pag. 418) die Gestalt:

$$\begin{aligned}
\varrho_{l} &= \frac{I + IIIx}{II + IVx} \\
\varrho_{ll} &= V + VIx + (VII + VIIIx)\varrho_{l},
\end{aligned}$$

so werden die in 16) eingeführten Symbole die folgende Bedeutung haben:

$$\alpha = \frac{\tau_{r}}{\tau_{m}} \frac{\odot_{r}}{\mathscr{T}_{m}} - \frac{\tau_{m}}{\tau_{m}} \frac{\odot_{n}}{\mathscr{T}_{m}} + \frac{\odot_{m}}{\mathscr{T}_{m}} \quad , \quad \alpha_{o} = \frac{\tau_{r}^{o}}{\tau_{n}^{o}} \frac{\odot_{r}^{o}}{\mathscr{T}_{m}^{o}} - \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}^{o}} \frac{\odot_{n}^{o}}{\mathscr{T}_{m}^{o}} + \frac{\odot_{n}^{o}}{\mathscr{T}_{m}^{o}} \\ \delta = \frac{\tau_{r}}{\tau_{m}} \frac{\mathscr{T}_{r}}{\mathscr{T}_{m}} \qquad , \quad \delta_{o} = \frac{\tau_{r}^{o}}{\tau_{m}^{o}} \frac{\mathscr{T}_{r}^{o}}{\mathscr{T}_{m}^{o}} ,$$

"

$$\beta^{(1)} = x, -x,^{\circ} , \qquad \delta^{(1)} = \sigma,^{\circ} - \sigma, \\ \beta^{(2)} = \nu, -\nu,^{\circ} , \qquad \delta^{(2)} = \nu,^{\circ} - \nu, \\ \beta^{(3)} = \pi, -\pi,^{\circ} , \qquad \delta^{(3)} = \chi,^{\circ} - \chi, \\ \beta^{(4)} = \varphi, -\varphi,^{\circ} , \qquad \delta^{(4)} = \omega,^{\circ} - \omega, \\ B^{(1)} = \frac{1}{2}(x, +x,^{\circ}) , \qquad E^{(1)} = \frac{1}{2}(\sigma,^{\circ} + \sigma,) \\ B^{(2)} = \frac{1}{2}(\nu, +\nu,^{\circ}) , \qquad E^{(2)} = \frac{1}{2}(\nu,^{\circ} +\nu,) \\ B^{(3)} = \frac{1}{2}(\pi, +\pi,^{\circ}) , \qquad E^{(3)} = \frac{1}{2}(\chi,^{\circ} +\chi, ) \\ B^{(4)} = \frac{1}{4}(\varphi, +\varphi,^{\circ}) , \qquad E^{(4)} = \frac{1}{4}(\omega,^{\circ} +\omega,),$$

wobei die Grössen:

$$x_{i} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \frac{\bigcirc_{i}}{\sigma_{m}} \mu_{m'} - \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \frac{\bigcirc_{m}}{\sigma_{m}} \mu_{m''} \qquad , \qquad x_{i}^{O} = \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} - \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m''}^{O''}$$

$$v_{i} = 4 \tau_{i}^{2} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}} - 4 \tau_{i} \tau_{m} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \qquad , \qquad v_{i}^{O} = 4 \tau_{i}^{O} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} - 4 \tau_{i}^{O} \tau_{m}^{O} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}}$$

$$\pi_{i} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O'}) - \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O''} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O'}) - \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O''} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O''})$$

$$\sigma_{i} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\partial_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O'}) - \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\bigcirc_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O''} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O''})$$

$$v_{i} = 4 \tau_{i}^{2} \frac{\partial_{i}^{O}}{\partial_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O'}) - \frac{\tau_{n}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O'})$$

$$\varphi_{i} = \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O'}) - \frac{\tau_{n}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O'})$$

$$\varphi_{i} = \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O'}) - \frac{\tau_{n}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} (\frac{3}{15} \tau_{m}^{O2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{O'})$$

$$\varphi_{i} = \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} - \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} - \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} - \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O'}} \mu_{m'}^{O'} - \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} - \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O}} \mu_{m'}^{O'} - \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O'}} \mu_{m'}^{O'} - \frac{\tau_{i}^{O}}{\tau_{m}^{O}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O'}} \frac{\partial_{i}^{O}}{\sigma_{m}^{O'}} \mu_{m'}^{O'}$$

abkürzungsweise eingeführt sind.

In der Anwendung auf Kometenbahnen werden die vorstehenden Formeln einige geringe Modificationen erfahren, indem man nämlich die Grössen  $\beta^{(3)}$ ,  $\epsilon^{(3)}$ ,  $B^{(3)}$ ,  $E^{(3)}$ , ferner in den Formeln 13) (pag. 419) die dritten Glieder rechts vom Gleichheitszeichen, und in den Formeln 15) (pag. 419) die vierten Glieder der Null gleichzusetzen und in der ersten Hypothese sofort  $\gamma$ -Werthe nach 15) einzuführen hat, die den stets vorhandenen parabolischen Elementen entlehnt werden können. Es dürfte überflüssig sein, hier eine Zusammenstellung der diesbezüglichen Formeln vorzunehmen, da dieselben im Anhang Aufnahme gefunden haben.

#### 2. Bestimmung der geocentrischen Distanzen.

Die im vorangehenden Kapitel aufgestellten Gleichungen zwischen  $\varrho$ , und  $\varrho$  einerseits und x, y andrerseits, welch letztere Grössen einfache Functionen von r, und  $r_m$  darstellen, werden in Verbindung mit der durch die äusseren Beobachtungen gegebenen Relation zwischen denselben Grössen eine versuchsweise Bestimmung der Unbekannten  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  ermöglichen. Im Allgemeinen wird es sich bei der Bestimmung einer Planetenbahn empfehlen, x und y als Unbekannte anzusehen und im

ersten Versuche, wenn sonst keine Näherungen bekannt sind, x = 0.01, y = 0

$$\cos \psi_{\prime} = \cos \beta_{\prime} \cos (\lambda_{\prime} - L_{\prime}) \quad , \qquad \cos \psi_{\prime\prime\prime} = \cos \beta_{\prime\prime\prime} \cos (\lambda_{\prime\prime\prime} - L_{\prime\prime\prime})$$

$$\sin \psi_{\prime} \cos P_{\prime} = \cos \beta_{\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime} - L_{\prime\prime\prime}) \quad , \quad \sin \psi_{\prime\prime\prime} \cos P_{\prime\prime\prime} = \cos \beta_{\prime\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime\prime} - L_{\prime\prime\prime})$$

$$\sin \psi_{\prime} \sin P_{\prime\prime} = \sin \beta_{\prime\prime} - \cos \psi_{\prime\prime} B_{\prime\prime} \arcsin \gamma_{\prime\prime\prime} \sin P_{\prime\prime\prime} = \sin \beta_{\prime\prime\prime} - \cos \psi_{\prime\prime\prime} B_{\prime\prime\prime} \arcsin \gamma_{\prime\prime\prime}$$

$$N_{\prime\prime} = R_{\prime\prime} \cos \psi_{\prime\prime} \qquad , \qquad N_{\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime} \cos \psi_{\prime\prime\prime}$$

$$D_{\prime\prime} = R_{\prime\prime} \sin \psi_{\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime} \sin \psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime} \sin \psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime\prime} \sin \psi_{\prime\prime\prime} \qquad , \qquad D_{\prime\prime\prime\prime\prime} = R_{\prime\prime\prime\prime\prime\prime\prime} \sin \psi_{\prime\prime\prime\prime} \qquad .$$

leicht die Radienvectoren r, und  $r_m$  nach:

berechnet werden können. Dieselben führen vermöge der Relationen:

$$x = \frac{1}{(r_m + r_i)^3}$$
,  $y = \frac{r_m - r_i}{r_m + r_i}$ , 2b)

auf durch  $x_e$  und  $y_e$  zu bezeichnende Endwerthe, welche mit den Anfangswerthen  $x_a$  und  $y_a$  nur dann stimmen werden, wenn für die letzteren Grössen die richtigen Annahmen gemacht wurden; die im Allgemeinen auftretenden Unterschiede wird man zur Einführung wesentlicher Verbesserungen der Anfangswerthe benützen, welche Verbesserungen nach den in 10) (pag. 371) angegebenen Formeln vorzunehmen sind. Die in dem vorliegenden Fall anzuwendenden Werthe für  $\alpha_i$ ,  $\alpha_m$ ,  $\beta_i$  und  $\beta_m$  ergeben sich leicht aus der Differentiation der Gleichungen 16) und 17) (pag. 419); man findet nämlich, wenn man die mit  $x^2$  multiplicirten Glieder vernachlässigt:

$$\alpha_{r} = \frac{d\varrho_{r}}{dx} = \frac{III - IV\varrho_{r}}{II + IVx}$$

$$\beta_{r} = \frac{d\varrho_{r}}{dy} = \frac{\beta^{(2)} - \varepsilon^{(2)}\varrho_{r}}{II + IVx}x$$

$$\alpha_{m} = \frac{d\varrho_{m}}{dx} = VI + VIII\varrho_{r} + (VII + VIIIx)\alpha_{r}$$

$$\beta_{m} = \frac{d\varrho_{m}}{dy} = (B^{(2)} + E^{(2)}\varrho_{r})x + (VII + VIIIx)\beta_{r},$$

$$\beta_{m} = \frac{d\varrho_{m}}{dy} = (B^{(2)} + E^{(2)}\varrho_{r})x + (VII + VIIIx)\beta_{r},$$

welche Coëfficienten in 10) pag. 371) eingesetzt, zwei Gleichungen mit zwei Unbekannten ergeben, deren Auflösung sofort die Verbesserungen für die ersten Annahmen über x und y mit um so grösserer Annäherung finden lässt, je mehr die hierbei vorausgesetzten linearen Verhältnisse zutreffen. Die Berechnung der Ausdrücke in 3) gestaltet sich thatsächlich sehr einfach, weil die daselbst auftretenden Coëfficienten schon im Verlaufe des vorangehenden Versuches erlangt wurden. Ist der heliocentrische Bogen sehr mässig, so wird man bei der Bestimmung von Planetenbahnen, ähnlich wie dies bei der Methode aus drei Orten geschehen ist [vergl. 12) pag. 371], die Formeln in der folgenden, wesentlich einfacheren Gestalt anwenden

dürfen:

$$\mathcal{A}_{1} = \log x_{e} - \log x_{a} 
\mathcal{A}_{2} = -\frac{3 \text{ Mod.}}{(r_{e} + r_{m})_{e}^{4}} (\beta_{e} \sin \theta_{e} + \beta_{m} \sin \theta_{m}) (y_{e} - y_{a}) 
\log (-3 \text{ Mod.}) = o_{n} 11491,$$
4a)

woraus sich mit einer in den Betracht kommenden Fällen genügenden Annäherung ergibt!

$$d\log x_a = \frac{\Delta_1 + \Delta_2}{1 + \frac{3}{(r_1 + r_m)_e^4} (\alpha, \sin \theta_1 + \alpha_m \sin \theta_m)}$$

$$dy_a = y_e - y_a,$$

$$4b)$$

hierbei wird zu setzen sein:

$$\alpha_{r} = \frac{III - IV\varrho_{r}}{II + IVx}$$

$$\beta_{r} = \frac{\beta^{(2)} - s^{(2)}\varrho_{r}}{II + IVx}$$

$$\alpha_{mr} = VI + VIII\varrho_{r} + (VII + VIIIx)\alpha_{r}$$

$$\beta_{mr} = B^{(2)} + E^{(2)}\varrho_{r} + (VII + VIIIx)\beta_{r},$$

$$4c)$$

in welchen Formeln die Grössen  $\beta$ , und  $\beta_m$  gegen die in 3) enthaltenen Ausdrücke eine etwas abgeänderte Bedeutung erhalten. Indessen wird bei der Methode der Bahnbestimmung aus vier Orten, in welcher die Glieder dritter Ordnung massgebend sind, die Verbindung der Formeln 3) (pag. 421) mit jenen in 10) (pag. 371) den Vorzug verdienen, weil dadurch die Bestimmung der beiden Unbekannten in wesentlich genauerer Weise möglich wird.

Will man die oben entwickelten Methoden auf die Bestimmung einer Kometenbahn anwenden, so wird man die Auflösung der Gleichungen mit Vortheil in veränderter Gestalt vornehmen. Es wird sich nämlich in diesen Fällen empfehlen, als Unbekannte  $\varrho$ , und y in das Problem einzuführen und hierbei, wenn sonst keine Näherungen für diese Unbekannten vorhanden sind, im ersten Versuche jene Werthe anzunehmen, welche aus den parabolischen Elementen gefunden wurden. Die erste Gleichung in 17) (pag. 419) kann geschrieben werden:

$$x = \frac{II_{\ell}, -I}{III - IV_{\ell}},$$
 5)

woraus, sobald über  $\varrho$ , und y bestimmte Annahmen gemacht sind, ein Werth für x resultirt, der in der zweiten Gleichung in 17) den zugehörigen Werth von  $\varrho_m$  ergibt. Bezeichnet man den so erhaltenen Werth von x mit  $x_a$  und die Annahme über y mit  $y_a$ , so wird die Durchrechnung der Formeln 2a) und 2b) Endwerthe  $x_e$  und  $y_e$  für diese Grössen finden lassen, die im Allgemeinen mit den Anfangswerthen nicht stimmen; variirt man aber in entsprechendem Mass einmal  $\varrho$ , das andremal  $y_a$  und benützt diese variirten Werthe bei zwei weiteren Versuchen, so werden sämmtliche drei Versuche in bekannter Weise zwei Gleichungen mit zwei Unbekannten liefern, welch letztere, wofern man mit den linearen Änderungen ausreicht, die Verbesserungen der ursprünglichen Annahmen für die Unbekannten ergeben, min-

destens aber zu neuen Näherungen führen, die in ähnlicher Weise weiter ausgenützt, bald die wahren Werthe der Unbekannten werden erlangen lassen.

Hat man — sei es für eine Planeten- oder Kometenbahn — durch eine der eben auseinandergesetzten Verfahrungsweisen die den Gleichungen entsprechenden Werthe von r,  $r_m$ ,  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  gefunden, und hält man die durch die vorgelegte Hypothese erhaltene Annäherung für ausreichend, so wird man in bekannter Weise aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  die Elemente ableiten; glaubt man aber, um hinreichende Näherungen für die Elemente zu erhalten, weitere Hypothesen bilden zu müssen, so berechnet man zunächst (vergl. pag. 375 ff.) die für alle folgenden Hypothesen constanten Hilfswinkel nach:

$$w \sin W = \sin \frac{1}{2} (L_m - L_i) \sin \frac{1}{2} (P_m + P_i) , h \sin H = \sin \frac{1}{2} (L_m - L_i) \cos \frac{1}{2} (P_m + P_i) w \cos W = \cos \frac{1}{2} (L_m - L_i) \sin \frac{1}{2} (P_m - P_i) , h \cos H = \cos \frac{1}{2} (L_m - L_i) \cos \frac{1}{2} (P_m - P_i) W' = W - \frac{1}{2} (\psi_m + \psi_i) , H' = H + \frac{1}{2} (\psi_m - \psi_i) ,$$

$$6)$$

dann mit Hilfe der aus dem letzten Versuche sich ergebenden Werthe  $\theta_i$  und  $\theta_m$ :

$$\sin f_{m}^{2} = w^{2} \cos \{W' + \frac{1}{2}(\theta_{n} + \theta_{m})\}^{2} + h^{2} \sin \{H' + \frac{1}{2}(\theta_{n} - \theta_{m})\}^{2} + \cos (\theta_{m} - \psi_{m}) \sin (\theta_{n} - \psi_{n}) \sin P_{m} B_{n} \text{ are } i'' + \cos (\theta_{n} - \psi_{n}) \sin (\theta_{m} - \psi_{m}) \sin P_{n} B_{m} \text{ are } i'', \}$$
7)

und erhält den heliocentrischen Bogen  $2 f_n$  zwischen dem ersten und letzten Ort. Nun berechnet man [vergl. 13] pag. 419]:

$$\Psi_{m'} = \mu_{m'} + 4 \tau, \tau_{m} y + (\frac{8}{15} \tau_{m}^{2} + \frac{3}{10} \mu_{m'}) \mu_{m'} x + \gamma_{m'} 
\Psi_{m''} = \mu_{m''} + 4 \frac{\tau_{1} \tau_{m}^{2}}{\tau_{n}} y + (\frac{8}{15} \tau_{m}^{2} + \frac{3}{10} \mu_{m''}) \mu_{m''} x + \gamma_{m''} 
\Psi_{m'}^{0'} = \mu_{m'}^{0'} + 4 \tau_{1}^{0} \tau_{m}^{0} y + (\frac{8}{15} \tau_{m}^{02} + \frac{3}{10} \mu_{m'}^{0'}) \mu_{m'}^{0'} x + \gamma_{m'}^{0'} 
\Psi_{m''}^{0''} = \mu_{m''}^{0''} + 4 \frac{\tau_{1}^{0} \tau_{m}^{02}}{\tau_{m}} y + (\frac{8}{15} \tau_{m}^{02} + \frac{3}{10} \mu_{m''}^{0''}) \mu_{m''}^{0''} x + \gamma_{m'}^{0''},$$

$$8)$$

in welchen Formeln für die  $\gamma$ -Symbole jene Werthe zu wählen sind, welche in der betreffenden Hypothese Verwendung gefunden haben, also nach der ersten Hypothese der Nullwerth. Ferner ist hervorzuheben, dass die mit x multiplicirten Glieder, wenn man die vorstehende Methode auf die Bestimmung einer Kometenbahn anwendet, wegfallen (vergl. pag. 420). Mit Rücksicht auf die Bedeutung der  $\Psi$ -Symbole (vergl. pag. 100) wird man:

$$\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} = n = \frac{\tau_{n}}{\tau_{n}} \frac{1 + x \Psi_{m'}}{1 + x \Psi_{m''}} , 
\frac{[r_{n}^{0} r_{m}]}{[r, r_{m}]} = n^{0} = \frac{\tau_{n}^{0}}{\tau_{n}} \frac{1 + x \Psi_{m'}^{0}}{1 + x \Psi_{m''}^{0}}$$

$$\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} = n_{n} = \frac{\tau_{m}}{\tau_{n}} \frac{1}{1 + x \Psi_{m''}^{0}} , 
\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r, r_{m}]} = n_{n}^{0} = \frac{\tau_{m}^{0}}{\tau_{n}} \frac{1}{1 + x \Psi_{m''}^{0}} ,$$

$$\frac{[r_{n} r_{m}]}{[r_{n} r_{m}]} = n_{n}^{0} = \frac{\tau_{m}^{0}}{\tau_{m}} \frac{1}{1 + x \Psi_{m''}^{0}} ,$$

setzen und mit diesen n-Werthen die Grössen  $r_n$ ,  $f_n$ ,  $f_m$ ,  $r_n^o$ ,  $f_n^o$  und  $f_m^o$  nach:

$$r_{n}\sin 2f_{m} = r_{m}n_{n}\sin 2f_{n} , \quad r_{n}^{o}\sin 2f_{m}^{o} = r_{m}n_{n}^{o}\sin 2f_{n}$$

$$r_{n}\cos 2f_{m} = r, n + r_{m}n_{n}\cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{o}\cos 2f_{m}^{o} = r, n^{o} + r_{m}^{o}n_{n}^{o}\cos 2f_{n}$$

$$r_{n}\sin 2f, = r, n\sin 2f_{n} , \quad r_{n}^{o}\sin 2f_{n}^{o} = r, n^{o}\sin 2f_{n}$$

$$r_{n}\cos 2f, = r_{m}n_{n} + r, n\cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{o}\cos 2f_{n}^{o} = r_{m}n_{n}^{o} + r, n^{o}\cos 2f_{n}$$

$$Probe: 2f_{n} = 2f_{n} + 2f_{m} = 2f_{n}^{o} + 2f_{m}^{o},$$

ermitteln. Die Berechnung der Werthe  $\eta$  [vergl. 26) pag. 89] wird nach den folgenden Formeln 11) geführt, in welchen man für jede der fünf in Betracht kommenden Combinationen die entsprechenden Werthe von  $\eta$ ,  $\tau$ , f, r und r' zu substituiren hat; in welcher Weise dies geschieht, zeigt das in 11) vorangestellte Schema:

$$m = \frac{z^{2}}{(2\cos f\sqrt{rr'})^{3}}, \quad tg(45^{\circ} + \omega) = \sqrt[h]{\frac{4}{r'}} \begin{pmatrix} \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} \\ \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} \\ \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} \\ \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} \\ \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} & \sqrt{r} \end{pmatrix}, \quad v = \frac{m}{\eta^{2}} - l.$$

Nun berechnet man nach 15) (pag. 419) neue Werthe für die  $\gamma$ -Symbole, welche in den Formeln 16) und 17) nur die Grössen III, IV, VI und VIII verändern werden, mit diesen sind die Gleichungen 17) abermals durch Versuche aufzulösen. Das eben erörterte Verfahren ist solange fortzusetzen, bis die verschiedenen n-Werthe der Formeln 9) von Hypothese zu Hypothese keine Änderung erfahren.

Bei ersten Bahnbestimmungen können die Beobachtungen vor Beginn der Rechnung nicht für Planetenaberration corrigirt werden, da zu dieser Bestimmung die Kenntnis der geocentrischen Distanzen nöthig ist. Berücksichtigt man dieselbe im Verlaufe der Rechnung in ähnlicher Weise, wie dies oben (pag. 296) bei der ersten Bestimmung parabolischer Elemente geschehen ist, indem man sich  $\varrho$  nach Potenzen der Zeit entwickelt denkt, so werden die aus den ersten Potenzen der Zeiten entstehenden Correctionen in dem Verhältnisse der Zwischenzeiten verschwinden, in den Gliedern zweiter Ordnung wird das Product derselben in die Aberration auf so kleine Correctionen führen, dass deren Einfluss gegen die anderweitigen Unsicherheiten als verschwindend betrachtet werden darf; man wird demnach, wenn man in der ersten Bahnbestimmung bei der ersten Hypothese stehen bleibt, was bei der hohen Convergenz der hier in Vorschlag gebrachten Methode wohl meist stattfinden kann, die Aberrationszeit nur insoweit berücksichtigen, dass die Beobachtungszeiten der ersten und letzten Beobachtung vor der Ableitung der Elemente um die Beträge:

 $-\frac{(7.76128)}{(7.76128)}\varrho,$  $-(7.76128)\varrho_{m},$  12)

corrigirt werden; hierbei sind die angesetzten Coëfficienten logarithmisch zu verstehen und werden die Correctionen in Einheiten des mittleren Sonnentages erhalten. Bei der Darstellung der beiden mittleren Beobachtungen wird man in den vorliegenden Fällen für  $\varrho_n$  und  $\varrho_n^o$  mit genügender Genauigkeit:

$$\varrho_{"}=\varrho_{'}+(\varrho_{"'}-\varrho_{'})\frac{\tau_{"}}{\tau_{"}}\quad,\quad \varrho_{"}^{o}=\varrho_{'}+(\varrho_{"'}-\varrho_{'})\frac{\tau_{"}^{o}}{\tau_{"}},\;\;\}\quad 13)$$

(vergl. 32) pag. 299] annehmen dürfen und danach die Beobachtungszeiten verbessern, bevor man aus den Elementen die geocentrischen Orte ableitet.

Will man aber auf die Zahlen der ersten Hypothese eine zweite aufbauen, so wird man die Zwischenzeiten und die damit im Zusammenhange stehenden Coëfficienten wegen der Planetenaberration verbessern und hierzu die Werthe  $\varrho_n$  und  $\varrho_n^o$  in strengerer Weise, als dies nach 13) geschieht, ermitteln. Man berechnet zunächst nach der bekannten Formel aus  $\varrho_n$  und  $\varrho_m$  die heliocentrischen Coordinaten [vergl. Anhang III 11)], aus diesen die Elemente i und  $\Omega$  [Anhang III 12)] und die Argumente der Breite [Anhang III 13)] und erhält so  $2f_n = u_m - u_n$ , welcher Werth überdies mit dem aus 7) (pag. 423) abgeleiteten übereinstimmen muss. Die Formeln 8), 9), 10) (pag. 423) werden dann  $2f_n$ ,  $2f_n^o$ ,  $2f_m$  und  $2f_m^o$  finden lassen und man hat die Argumente der Breite für die mittleren Beobachtungen:

$$u_n = u_1 + 2f_m = u_m - 2f_1,$$
  
 $u_n^0 = u_1 + 2f_m^0 = u_m - 2f_1^0,$  14)

und daraus nach den bekannten Formeln zum Übergang vom heliocentrischen auf den geocentrischen Ort mit eventueller Vernachlässigung der Sonnenbreite:

$$\begin{aligned} \varrho_n \cos \beta_n \cos (\lambda_n - \Omega) &= r_n \cos u_n + R_n \cos (L_n - \Omega) \\ \varrho_n \cos \beta_n \sin (\lambda_n - \Omega) &= r_n \sin u_n \cos i + R_n \sin (L_n - \Omega) \\ \varrho_n \sin \beta_n &= r_n \sin u_n \sin i \\ \varrho_n^0 \cos \beta_n^0 \cos (\lambda_n^0 - \Omega) &= r_n^0 \cos u_n^0 + R_n^0 \cos (L_n^0 - \Omega) \\ \varrho_n^0 \cos \beta_n^0 \sin (\lambda_n^0 - \Omega) &= r_n^0 \sin u_n^0 \cos i + R_n^0 \sin (L_n^0 - \Omega) \\ \varrho_n^0 \sin \beta_n^0 &= r_n^0 \sin u_n^0 \sin i. \end{aligned}$$

Aus diesen Formeln wird, wenn man die erste der Gleichungen einer jeden Gruppe beziehungsweise mit  $\cos(\lambda_n - \Omega)$  und  $\cos(\lambda_n^0 - \Omega)$ , die zweite mit  $\sin(\lambda_n - \Omega)$  und  $\sin(\lambda_n^0 - \Omega)$  multiplicirt und addirt, die dritten Gleichungen aber unverändert lässt, leicht abgeleitet:

$$\begin{aligned} \varrho_n \cos \beta_n &= r_n \{\cos u_n \cos (\lambda_n - \Omega) + \sin u_n \sin (\lambda_n - \Omega) \cos i\} + R_n \cos (\lambda_n - L_n) \\ \varrho_n \sin \beta_n &= r_n \sin u_n \sin i \\ \varrho_n^\circ \cos \beta_n^\circ &= r_n^\circ \{\cos u_n^\circ \cos (\lambda_n^\circ - \Omega) + \sin u_n^\circ \sin (\lambda_n^\circ - \Omega) \cos i\} + R_n^\circ \cos (\lambda_n^\circ - L_n^\circ) \\ \varrho_n^\circ \sin \beta_n^\circ &= r_n^\circ \sin u_n^\circ \sin i. \end{aligned}$$

Diese strengere Berechnung von  $\varrho_n$  und  $\varrho_n^o$  erscheint ziemlich verwickelt, allein eines grossen Theiles der diesbezüglichen Zahlen bedarf man ohnedies zur Vorbereitung für die folgende Hypothese. Im Allgemeinen und besonders bei einer Planetenbahnbestimmung wird man nicht genöthigt sein, von diesen Formeln Gebrauch zu machen; wenn man die mittleren Beobachtungen als vollständige ansieht; diese Voraussetzung ist zwar auf Grundlage der bisherigen Entwicklungen nicht völlig zu rechtfertigen, da die mittleren Beobachtungen durchaus als unvollständig angesehen wurden, man kann sich aber über dieses Bedenken hinwegsetzen und rechnet dann zunächst:

$$\cos \psi_{n} = \cos \beta_{n} \cos(\lambda_{n} - L_{n}) \qquad \cos \psi_{n}^{o} = \cos \beta_{n}^{o} \cos(\lambda_{n}^{o} - L_{n}^{o})$$

$$\sin \psi_{n} \cos P_{n} = \cos \beta_{n} \sin(\lambda_{n} - L_{n}) \qquad \sin \psi_{n}^{o} \cos P_{n}^{o} = \cos \beta_{n}^{o} \sin(\lambda_{n}^{o} - L_{n}^{o})$$

$$\sin \psi_{n}^{o} \sin P_{n}^{o} = \sin \beta_{n}^{o} ;$$

$$\sin \psi_{n}^{o} \sin P_{n}^{o} = \sin \beta_{n}^{o} ;$$

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

da nun [vergl. 2) pag. 291] die Relationen:

$$r_{n}^{2} = R_{n}^{2} - 2 \varrho_{n} R_{n} \cos \beta_{n} \cos (\lambda_{n} - L_{n}) + \varrho_{n}^{2}$$
  
$$r_{n}^{02} = R_{n}^{02} - 2 \varrho_{n}^{0} R_{n}^{0} \cos \beta_{n}^{0} \cos (\lambda_{n}^{0} - L_{n}^{0}) + \varrho_{n}^{02},$$

bestehen, so hat man zur Bestimmung von  $\varrho_n$  und  $\varrho_n^{o}$  schliesslich die Gleichungen:

$$\begin{aligned}
\varrho_{"} &= R_{"} \cos \psi_{"} \pm \sqrt{r_{"}^{2} - (R_{"} \sin \psi_{"})^{2}} \\
\varrho_{"}^{0} &= R_{"}^{0} \cos \psi_{"}^{0} \pm \sqrt{r_{"}^{02} - (R_{"}^{0} \sin \psi_{"}^{0})^{2}}
\end{aligned} \right} \qquad (17)$$

in welchen bei der Anwendung auf die kleinen Planeten stets nur das obere Zeichen Geltung haben wird. Wie man sieht, leisten die Formeln 16) und 17) die Bestimmung von  $\varrho_n$  und  $\varrho_n^0$  in sehr bequemer Weise, wenn sie auch vom theoretischen Standpunkte deshalb nicht völlig gerechtfertigt erscheinen, da zu ihrer Berechnung Zahlen herangezogen werden, die den Grundlagen der Rechnung fremd sind. Allerdings können die Formeln unter Umständen unsichere Resultate geben, doch würde dies nur bei Kometenbahnen der Fall sein, bei denen man kaum je Veranlassung haben wird, von denselben Gebrauch zu machen.

Schliesslich muss darauf aufmerksam gemacht werden, dass bisher über die Lage der grössten Kreise, welche gleichsam die mittlern Beobachtungen ersetzen, keine Bestimmung getroffen wurde. In dieser Hinsicht wird auf den diesbezüglichen Abschnitt des Kometenproblems (pag. 282 ff.) verwiesen, wonach zur Bestimmung der Lage des grössten Kreises die Gleichungen:

$$\begin{array}{ll}
\operatorname{tg} J \sin(\lambda_{n} - \Pi) &= \operatorname{tg} \beta_{n} \\
\operatorname{tg} J \cos(\lambda_{n} - \Pi) &= \frac{\lambda_{n} - \lambda_{n}}{\beta_{n} - \beta_{n}} \\
\operatorname{tg} J^{o} \sin(\lambda_{n}^{o} - \Pi^{o}) &= \operatorname{tg} \beta_{n}^{o} \\
\operatorname{tg} J^{o} \cos(\lambda_{n}^{o} - \Pi^{o}) &= \frac{\lambda_{n} - \lambda_{n}}{\beta_{n} - \beta_{n}},
\end{array} \right)$$

$$\begin{array}{ll}
\operatorname{18} )$$

herangezogen werden können, welche wohl meist eine ausreichende Annäherung ergeben werden. Bei den kleinen Planeten jedoch wird man von diesen Formeln keinen Gebrauch machen; denn bei der relativ geringen Neigung der Planetenbahnen wird in den in Betracht kommenden Fällen die geocentrische Bewegung in Länge gegen jene in Breite meist so überwiegend sein, dass man ohne wesentliche Beeinträchtigung der Genauigkeit  $(\beta, -\beta_m): (\lambda_m - \lambda_l)$  der Null gleich setzen darf, wodurch man:

$$J = 90^{\circ} \qquad J^{\circ} = 90^{\circ} 
\Pi = \lambda_{"} \qquad \Pi^{\circ} = \lambda_{"}^{\circ},$$
19)

erhält und die Formeln 6) (pag. 415) sehr vereinfacht werden. Die im Anhange für die Berechnung einer Planetenbahn aus vier Orten aufgenommenen Formeln nehmen auf die durch Gleichung 19) bewirkte Vereinfachung Rücksicht, während die für die Kometenbahnbestimmung geltende Zusammenstellung die Gleichungen 18) für die Bestimmung der Lage der grössten Kreise heranzieht.

#### 3. Beispiele.

Als Beispiel der ersten Bahnbestimmung eines kleinen Planeten aus vier Beobachtungen sollen die folgenden Beobachtungen des Planeten (4) Angelina dienen:

Dieselben wurden absichtlich einer bereits länger verflossenen Epoche entlehnt, um an denselben den Vorgang zu erläutern, den man bei der Benützung älterer Jahrgänge des Berliner astronomischen Jahrbuches rücksichtlich der Reduction der Beobachtungen und der Bestimmung der Sonnencoordinaten mit Vortheil befolgen kann; die Zwischenzeit (53 Tage) wurde hauptsächlich aus dem Grunde wesentlich grösser gewählt, als dies sonst bei ersten Bahnbestimmungen vorkommt, um die hohe Convergenz der hier in Vorschlag gebrachten Methode darzuthun und den Beweis zu liefern, dass man bei solchen Rechnungen wohl stets mit der ersten Hypothese ausreichen wird.

Mit der Längendifferenz Bonn 25<sup>m</sup>11<sup>s</sup>6 West. von Berlin wurde die Zeit der ersten Beobachtung auf den Berliner Meridian übertragen, hierauf wurden die Zeitangaben in Decimaltheile des Tages verwandelt und für die so erhaltenen Berliner Zeiten dem Berliner Jahrbuche 1861 die wahren Längen, Breiten und Entfernungen der Sonne, ferner die Nutation und wahre Schiefe entlehnt und erhalten:

Um die allgemeine Präcession zwischen dem Jahresanfange und dem Beobachtungsdatum und die Präcession in Breite für die Sonnenorte zu ermitteln, wurde die Tafel X benützt, welche ergab:

		Tafel X.	
	Argum. I	Präc.	Red. d. B.
ı.	96·03 <b>0</b>	+ 9"17	— о″от
2.	0.644	+ 11.49	+ 0.02
3.	5.292	+ 13.82	+ 0.06
4.	10.536	+ 16.46	+ 0.11;

die auf das mittl. Äquin. 1861-0 bezogenen Sonnenlängen und Breiten sind somit:

Mit der entsprechenden wahren Schiefe wurden nun die scheinbaren Orte des Planeten nach Anhang I. 4) in scheinbare Längen und Breiten umgesetzt:

sodann, um diese Coordinaten auf das mittl. Äquin. 1861-0 zu beziehen (Jahresanfang: — 0-09 Januar), die Formeln 1) (pag. 247) in Anwendung gezogen, nach welchen sich fand:

	I.	2.	3.	4.
Aberration {	— 19"91	— 20"34	<u> </u>	13"89
)	<b>—</b> o∙o6	<b>—</b> o⋅o8	— o·10	— o·11
- Nutation	— 16·75	<b>— 16-13</b>	15.55	— 15·23
— Präcess.	- 9.17	- 11.49	— 13·82 ·	<b>—</b> 16.46
Δλ	— 45·89	<del></del> 48·04	<del> 47·74</del>	<del> 45.69</del>
Aberration {	- o·13	+ 0.07	+ o·28	+ 0.44
)	— o·oı	0.01	o·oı	0.01
Präcession	+ o·o1	+ 0.01	0.00	0.00
Δβ	— o·13	+ 0.07	+ 0.27	+ 0.43.

Zur Elimination der Parallaxe und der Sonnenbreiten wurde der locus fictus eingeführt; die Hauptmomente des bezüglichen Verfahrens sind:

1. 2. 3. 4. 
$$\varphi'$$
 50°32′5 52°19′1 52°19′1 52°19′1  $\varphi'$  50°32′5 52°19′1 52°19′1  $\varphi'$  1 52°19′1  $\varphi'$  1  $\varphi'$  1  $\varphi'$  1  $\varphi'$  2  $\varphi'$  3  $\varphi'$  4  $\varphi'$  3  $\varphi'$  4  $\varphi'$  5  $\varphi'$  6  $\varphi'$  6  $\varphi'$  6  $\varphi'$  6  $\varphi'$  8  $\varphi'$  6  $\varphi'$  7  $\varphi'$  8  $\varphi'$  9  $\varphi'$  9

Als Grundlagen der Rechnung haben sonach zu gelten:

Die nach Anhang IV vorgenommene Bahnbestimmung, welche die beiden mittleren Breiten unberücksichtigt lässt, erscheint hier vollkommen ausgeführt, um daran die zweckmässige Anordnung der Rechnung zu veranschaulichen.

## · Nach Anhang IV. A. 1):

$\lambda_{"}-\lambda_{'}-3^{\circ}49'34''^{2}$	$\lambda_{"}^{o}$ — $\lambda_{r}$ — $7^{o}$ 7′ 50″8
$\lambda_m - \lambda_m - 5$ 2 11·2	$\lambda_m - \lambda_n^o - 1 43 54.6$
$\sin(\lambda_n - \lambda_n) \qquad 8_n 8_{24} 3_{1}8$	$\sin(\lambda_n^{\circ}-\lambda_n) \qquad 9_n \circ 9_3  892$
$\sin(\lambda_{m}-\lambda_{n}) \qquad 8_{n}943 442$	$\sin(\lambda_m - \lambda_n^0) \qquad 8_{n4}80 \ 317$
$8_{n}824158$	<b>₹</b> ° 9 <sub>n</sub> 093 732
$8_{n}943259$	<b>8</b> <sub>n</sub> 480 134
$L, -\lambda_{"}$ 170° 10′ 56″8	$L, -\lambda_{"}^{o}$ 173° 29′ 13″4
$L_{"}$ — $\lambda_{"}$ 186 54 48.8	$L_{"}^{o}$ — $\lambda_{"}^{o}$ 206 55 26.6
$L_{\prime\prime\prime}$ — $\lambda_{\prime\prime\prime}$ 222 15 22.7	$L_{m}$ — $\lambda_{n}^{o}$ 225 33 39·3
$\sin(L, -\lambda_{"}) \qquad 9.231754$	$\sin(L, -\lambda_n^0) \qquad 9.054719$
$\sin\left(L_{n}-\lambda_{n}\right) \qquad 9_{n}080524$	$\sin(L_n^{\rm o}-\lambda_n^{\rm o})\qquad 9_n655\ 915$
$\sin(L_m - \lambda_n) \qquad 9_n 827 659$	$\sin(L_m - \lambda_n^0) \qquad 9_n 853 696$
O, 9·229 288	⊙°, 9.052 253
⊙" 9 <sub>n</sub> 080 015	⊙ <sub>n</sub> ° 9 <sub>n</sub> 657 453
⊙ <sub>m</sub> 9 <sub>n</sub> 831 496	$\circ_{m}^{o}$ 9 <sub>n</sub> 857 533

### Nach Anhang IV. A. 2):

$\lambda$ , — $L$ ,	193° 38′ 37″4		$\lambda_m$ — $L_m$	132042′ 26″1
$\cos(\lambda, -L_{\prime})$	9 <sub>n</sub> 987 568	1	$\cos(\lambda_m - L_m)$	9 <b>,</b> 831 391
$\sin(\lambda, -L_{,})$	9 <b>n</b> 372 698		$\sin(\lambda_m - L_m)$	9.866 186
$\sin \psi, \cos P$ ,	9n372 538		$\sin\psi_m\cos P_m$	9.866 003
•	9 <b>n</b> 997 138			9·999 661
$\sin \psi$ , $\sin P$ ,	8 <sub>n</sub> 433 981		$\sin\psi_{\prime\prime\prime}\sin P_{\prime\prime\prime}$	8 <sub>n</sub> 462 897
$\sin \psi$ ,	9.375 400		$\sin \psi_{\prime\prime\prime}$	9.866 342
$\cos \psi$ ,	9 <b>n</b> 987 408		$\cos \psi_{\prime\prime\prime}$	9 <sub>n</sub> 831 208
<b>N</b> ,	— 0·965 922		<i>N</i> ,,,	— o·683 983
$\log D$ ,	9.372 934		$\log D_{\prime\prime\prime}$	9.870 179.

### Nach Anhang IV. A. 3):

t,,,- t,, +	- 36-132 439		$t_m - t_n^o +$	19-153 620
t,, — t, +	- 16.847 225	,	$t_n^{\rm o}-t_n$ +	33.826 044
$t_{m}-t$ , $+$	- 52·979 664			
$\log(t_{m}-t_{n})$	1.557 897		$\log(t_{"'}-t_{"}^{o})$	1.282 251
$\log(t_{"}-t_{"})$	1.226 529		$\log(t_{"}^{o}-t_{"})$	1.529 252
$\log(t_{m}-t_{r})$	1.724 109			
τ,	9.793 478		$ au_{\prime}^{\mathrm{o}}$	9.517 832
τ,,,	9.462 110		$ au_m^{ m o}$	9.764 833
τ,,	9·9 <b>59 69</b> 0			
$ au_{\prime}^2$	9·586 956		$ au_{'}^{\mathrm{O}2}$	9 035 664
τ,,,2	8.924 220		$ au_m^{o2}$	9.529 666
π.2	0.010.280			

. Subt	. 9.893 539	Subt.	9.832 109
— ¾ μ,	,,,	$-\frac{3}{4}\mu_{m}^{o'}$	9 <b>n3</b> 61 775
$\log\mu$		$\log \mu_m^{o'}$	9.486 714
Subt	. 9.953 702	Subt.	0.162 293
$-\frac{3}{4}\mu$	<b>"</b> 9·873 082	— 🛊 μ <sub>m</sub> °"	9 <b>·6</b> 91 959
$\log \mu$		$\log \mu_m^{o''}$	9 <b>n816898</b>
		-3 μ°' ,	8.963 835
$\frac{8}{15} r$		$\frac{8}{15} \tau_{m}^{02}$	9-256 665
10 μ		$\frac{3}{10} \mu_{m}^{o''}$	9n294 019
Subt		Add.	0.178 842
Subt		Subt.	8.953 362
$oldsymbol{\Pi'_m}: \mu_i$	, , , ,	$oldsymbol{\Pi_{m}^{o\prime}}\colon \mu_{m}^{o\prime}$	
$\log \Pi$	···	$\log \varPi_m^{o'}$	
$\overline{\Pi_{m}^{"}}$ : $\mu$		$\overline{\Pi_{m''}^{o''} \colon \mu_{m''}^{o''}}$	
$\log \Pi$		$\log H_{m''}^{o''}$	
Nach Anhang IV.		<b>.</b>	
τ,: τ	· 0·331 368	$ au_{\prime}^{\scriptscriptstyle \mathrm{O}}$ : $ au_{\prime\prime\prime}^{\scriptscriptstyle \mathrm{O}}$	9.752 999
⊙,: 🖋	" o <sub>n</sub> 286 o29	⊙; : 🖋;	O <sub>n</sub> 572 119
4 7	<b>,²</b> 0⋅189 016	4 τ <sup>02</sup>	
$ au_n$ : $ au$	··· 0·497 580	$ au_n$ : $ au_m^0$	0.194 857
— ⊙": <b>&amp;</b>	" o <sub>n</sub> 136 756	— ⊙° : <b>∜</b> °	1 <sub>n</sub> 177 319
4 <b>1, 1</b>	9.857 648	4 τ°, τ°, π°,	9.884 725
⊙ <sub>111</sub> : &	o.888 237	⊙ <sub>m</sub> : <b>6</b> ° <sub>m</sub>	1.377 399
μ	/ <sub>m</sub> 9 <sub>n</sub> 605 434	$\mu_{m}^{\alpha\prime}$	9.486 714
$ au_{i}$ , $\odot_{i}$ : $ au_{in}$	" 0 <sub>n</sub> 617 397	$\tau_{i}^{o}\odot_{i}^{o}$ : $\tau_{iii}^{o}$	0 <sub>n</sub> 325 118
П		$\Pi_m^{ m o\prime}$	8.922 221
μ	" 9n998 021	$\mu_{m}^{o \prime \prime}$	9 <b>n</b> 816 898
$-\tau_{"}\circ_{"}:\tau_{"}$		$-\tau_{"}\odot_{"}^{\mathrm{o}}\colon  au_{"}^{\mathrm{o}}\mathscr{V}_{"}^{\mathrm{o}}$	1 <b>n</b> 372 176
П	<i>"</i> 9·402 584	$\Pi_{m}^{\mathbf{o}''}$	8.026 925
	( <del>- 4</del> ·14378	1	<del>- 2·1</del> 1406
zu α	4.30860	zu α <sub>o</sub> {.	23·56005
	+ 7.73102		+ 23.84511
α	— o·72136	<u>α</u> <sub>o</sub>	<u> </u>
	( + 1·67044	l	— o·64838
zu x	\{ + 1.67044 \( + 4.28901	zu x, {	— 0·64838 + 15·45518
x,	+ 5.95945	x,o	+ 14.80680
	<u> </u>		+ 14·80680 - 1·62122 - 11·53570
zu »,	$\begin{cases} -2.98569 \\ -0.98720 \end{cases}$	<b>zu v</b> ,  {	— 11·53570
· • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	— 3·97289		— 13·15692
**********	( - 0·127 191	·	
zu π,	$\begin{cases} -0.127 & 191 \\ -1.088 & 730 \end{cases}$	$\mathbf{zu} \; \pi, 0$	— 0·176 742 — 0·250 669
	. — 1.215 921		— 0·427 411.

Nach Anhang IV. A. 5):

$ au_{\prime}$ : $ au_{\prime\prime\prime}$	o·331 368	$ au_{\prime}^{\circ}$ : $ au_{\prime\prime\prime}^{\circ}$	9.752 999
&, : 8 m	9.880 899	<b>&amp;</b> , o : <b>&amp;</b> o	0.613 598
4 7,2	0.189 016	4 τ, <sup>02</sup>	9.637 724
$\mu'_{m}$	9n605 434	μο'	9.486 714
$ au_{i} \mathscr{Y}_{i} :  au_{m} \mathscr{Y}_{m}$	0.212 267	$ au_{,}^{\circ}$ $ ag{7}^{\circ}$ : $ au_{m}^{\circ}$ $ ag{7}^{\circ}$	0.366 597
Π',,,	8.487 058	$H_m^{o\prime}$	8.922 221
δ	+ 1.630 296	$\delta_{ m o}$	+ 2.325 932
σ,	— 0.657 205	$\sigma_{r}^{o}$	+ 0.713,363
v,	+ 1.174 668	$v_{i}^{o}$	+ 1.783 700
χ,	+ 0.050 041	χ,°	+ 0.194 455

Nach Anhang IV. A. 6):

Nach Anhang IV. A. 7):

$$II$$
 $+$  0.695 636
  $VII$ 
 $+$  1.978 114

  $\varepsilon^{(1)}$ 
 $+$  1.370 568
  $E^{(1)}$ 
 $+$  0.028 079

  $\varepsilon^{(2)}$ 
 $+$  0.609 032
  $E^{(2)}$ 
 $+$  1.479 184

  $\varepsilon^{(3)}$ 
 $+$  0.144 414
  $E^{(3)}$ 
 $+$  0.122 248

  $\log \varepsilon^{(2)}$ 
 $9.784$  640
  $\log E^{(2)}$ 
 0.170 022

  $\log \varepsilon^{(3)}$ 
 $9.159$  609
  $\log E^{(3)}$ 
 $9.087$  242.

Nun beginnt die Auflösung durch Versuche; die Resultate der drei Hypothesen nach Anh. IV. A. 8) werden, um Raum zu sparen, unten nebeneinander mitgetheilt, ebenso die Zahlen, welche die Benützung der Formeln Anh. IV. A. 9) gegeben hat. Für den ersten Versuch wurde  $x_a = 0.01$ ,  $y_a = 0$  angenommen und ergab die Durchrechnung  $x_e - x_a = -0.0014$  1078,  $y_e - y_a = +0.011$  2034, welche Zahlen in Verbindung mit den Differentialausdrücken [Anh. IV. A. 9)] auf die Werthe  $x_a = +0.008$  2580,  $y_a = +0.012$  481 führten, die nun dem zweiten Versuche zur Grundlage dienten; für diesen fand sich  $x_e - x_a = +0.0000$  948,  $y_e - y_a = -0.000$  0072. Um mit dem dritten Versuche die Rechnung zum Abschluss zu bringen, wurden die Differentialausdrücke mit den neuen Werthen des zweiten Versuchs berechnet, wiewohl man hierfür ohne allzu grossen Schaden auch die Zahlen des ersten Versuches hätte benützen können. Die Durchführung des dritten Versuches zeigt, dass durch denselben in der That den zu Grunde gelegten Zahlen völlig genügt wird.

Nach Anhang IV. A. 8):					
Versuch	1.	2,	3.		
$\log x_a$	8.000 000	7.916 875	7.917 476		
$\log y_a$	<b></b> ∞	8.096 249	8.095 728		
$oldsymbol{eta^{(2)}}oldsymbol{y_a}$	0.000 000	+ 0.114 626	+ 0.114 488		
$oldsymbol{eta^{(3)}} oldsymbol{x_a}$	— o·oo7 885	— o·oo6 512	— o·oo6 521		
III	<b> 8.855 235</b>	<b></b> 8⋅739 236	<b>— 8.739 383</b>		
$\varepsilon^{(2)}y_a$	0.000 000	+ 0.007 601	+ 0.007 592		
$arepsilon^{(3)}x_a$	+ 0.001 444	+ 0.001 193	+ 0.001 194		
IV	+ 1.372 012	+ 1.379 362	+ 1.379 354		
$B^{(2)}y_a$	0.000 000	<b></b> 0·106 898	— o·106 770		
$B^{(3)}x_a$	o·oo8 217	— o∙oo6 785	— o∙oo6 795		
VI	+ 10.374 908	+ 10.269 442	+ 10.269 560		
$oldsymbol{E^{(2)}}oldsymbol{y_a}$	0.000 000	+ 0.018 462	+ 0.018 440		
$E^{(3)}x_a$	+ 0.001 222	+ 0.001 010	+ 0.001 011		
VIII	+ 0.029 301	+ 0.047 551	+ 0.047 530		
$\log III$	0 <sub>n</sub> 947 200	0 <sub>n</sub> 941 474	0,941 481		
$\log IV$	0.137 358 '	0.139 678	0.139 676		
$\log VI$	1.015 984	1.011 547	1.011 552		
$\logVIII$	8.466 882	8.677 160	8.676 968		
$IIIx_a$	— o∙o88 552	0.072 169	0.072 270		
$IVx_a$	+ 0.013 720	+ 0.011 391	+ 0.011 406		
$VIx_a$	+ 0.103 749	+ o·o84 8o5	+ 0.084 924		
$VIIIx_a$	+ 0.000 293	+ 0.000 393	+ 0.000 393		
$\log(I + IIIx_a)$	0.008 212	0.015 138	0.015 095		
$\log\left(II + IVx_{a}\right)$	9·850 865	9.849 436	9.849 445		
log ę,	0.157 347	0.165 702	0-165 650		
$\log (VII + VIIIx_a)$	0.296 316	0.296 338	0.296 338		
$(VII + VIIIx)\varrho$ ,	+ 2.842 253	+ 2.897 613	+ 2.897 267		
ę,	+ 1.436 637	+ 1.464 543	+ 1.464 367		
ę,,,	+ 1.670 822	+ 1.707 238	+ 1.707 011		
$\log (\varrho, -N_i)$	0.380 674	0.385 690	o·385 658		
$\log (\varrho_{"}-N_{"})$	0.371 955	0.378 620	0.378 579		
$tg\; \boldsymbol{ heta}$ ,	1.007 740	1.012 756	1.012 724		
$\operatorname{tg} heta_{m}$	0.501 776	0.508 441	0.508 400		
$\sin \theta$ ,	9.997 915	9.997 962	9.997 961		
$\sin   heta_{\prime\prime\prime}$	9·979 464	9.980 057	9.980 054		
$\log r$ ,	0.382 759	0.387 728	0·387 <b>6</b> 97		
$\log r_{m}$	0.392 491	0.398 563	0.398 525		
Subt.	8.355 27.	8.402 48.	8-402 20.		
Add.	0.296 191	0.295 646	0.295 650		
r,,,— r,	8·738 o3·	8.790 21.	8.789 90.		

$r_{m}+r_{r}$	0.688 682	0.694 209	0.694 175
$\log y_e$	8.049 35.	8.096 00.	8.095 72.
$\log x_{\theta}$	7.933 954	7.917 373	7.917 475
$x_a$	+ 0.010 00000	+ 0.008 25800	
$x_{\theta}$	+ 0.008 58922	+ o·oo8 26748	
$x_e - x_a$	— o·oo1 41078	+ 0.000 00948	
$y_a$	0.000 0000	+ 0.012 4810	
$oldsymbol{y_{oldsymbol{ heta}}}$	+ 0.011 2034	+ 0.012 4738	
$y_e - y_a$	+ 0.011 2034	— o·ooo oo72.	•

# Nach Anhang IV. A. 9):

Z	zu Versuch 1. zu Versuch 2.			Versuch 1	. zu Versuch 2.
$IV_{oldsymbol{arrho}}$ ,	0.2947	0.3054	$E^{(2)}\varrho$ , $+$	- 2 • 1 2 5 2	+ 2.1662
Add.	0.0873	0.0903	$B^{(2)}+E^{(2)}\varrho$ , -	-6-4397	6.3987
Zähl.	1 <b>,</b> 0345	1 <sub>8</sub> 0318	$\log (B^{(2)} + E^{(2)} \varrho)$	o <sub>n</sub> 8089	0,8061
log α,	1 <sub>n</sub> 1836	1 <sub>n</sub> 1824	$(B^{(2)} + E^{(2)}\varrho_{r})x_{a}$	-0.06440	o·o5284
$arepsilon^{(2)} arrho$ ,	9.9420	9.9503	$(VII + VIIIx_a)\beta$ , +	-0.23168	+ 0.19160
Subt.	9.9565	9.9556	log β,,,	9.2234	9.1423
Zähl.	0.9195	0.9186	$\alpha_{r} \sin \theta_{r}$	1 <sub>n</sub> 1815	1 <sub>n</sub> 1804
$oldsymbol{x_a}$ Zähl.	8.9195	8.8355	$\alpha_m \sin \theta_m$	$1_{n}^{2757}$	1 <sub>n</sub> 2761
log β,	9.0686	8.9861	Add.	0.2565	0.2558
VIIIe, +	0.0421	+ 0.0696	$\alpha$ , $\sin \theta$ , $+ \alpha_m \sin \theta_m$	1,5322	1 <sub>n</sub> 5319
$VI + VIII\varrho$ , +	10-4170	+ 10.3390	$3:(r,+r_m)^4$	7.7224	7.7003
$(VII + VIIIx_a)\alpha$ ,—	30-193	<b>— 30·10</b> 9	$\log(c, -1)$	9 <b>n2546</b>	9,2322
log α,,,	1 <sub>8</sub> 2962	1 <sub>n</sub> 2960	$\log c$ ,	9.9140	9.9187
$\beta,\sin heta,$	9 <b>·0</b> 665	8.9841	$c$ , $d_m$	9.9104	9.9158
$oldsymbol{eta}_{\prime\prime\prime}\sin heta_{\prime\prime\prime}$	9.2029	9.1224	$c_m d$ ,	6.9932	6.8854
Add.	0.2382	0.2374	Subt.	9.9995	9-9996
$\beta$ , $\sin \theta$ , $+\beta$ , $\sin \theta$ ,	9.4411	9.3598	$\log (1:n)$	9.9099	9.9154
log d,	7.1635	7.0601	$\log X_x$	o·o865	0.0817
$r_{m} \alpha, \sin \theta,$	1 <sub>n</sub> 5740	1 <sub>n</sub> 5790	$\log X_y$	7n2536	7n 1 4 4 7
$r$ , $lpha_m \sin  heta_m$	1 <sub>n</sub> 6585	1 <sub>n</sub> 6638	$\log Y_y$	0.0011	0.0033
${f Subt}.$	9.3320	9.3337	$\log Y_x$	9n9198	9 <b>n909</b> 9
log Diff.	0.9060	0.9127	$\log\left(x_{\theta}x_{\theta}\right)$	7 <b>n</b> 1'495	4.9768
$2:(r,+r_{m})^{2}$	8.9237	8.9126	$\log (\boldsymbol{y_o} - \boldsymbol{y_a})$	8.0493	4n8573
$\log c_m$	9.8297	9.8253	$(x_e - x_a) X_x \cdot 10^7$	-17219	+ 114.4
$r_m \beta, \sin \theta,$	9.4590	9.3827	$(y_e - y_a) X_y \cdot 10^7$	— 20 I	+ 0.1
$r, eta_m \sin  heta_m$	9.5857	9.5101	${\it \Delta}_x$ ·10 $^7$ -	17420	+ 114.5
Subt.	9.5299	9.5326	$(y_e-y_a) Y_y \cdot 10^7$	<del>+</del> 113080	— 72·55
log Diff.	8 <sub>n</sub> 9889	8 <sub>n</sub> 9153	$(x_e - x_a) Y_x \cdot 10^7$	+ 11730	— 77·04
$\log (d_{m}-1)$	7 <b>n</b> 9126	7 <sub>n</sub> 8279	$\Delta y \cdot 10^7$	+ 124810	<del> 149·6</del> .
$\log d_m$	9.9964	9.9971	,		

Oppolzer, Bahnbestimmungen. 1. 2. Auflage.

Die im letzten Versuche gefundenen Werthe von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$ :

$$\log \varrho_{m} = 0.165 650$$
$$\log \varrho_{m} = 0.232 237,$$

sind, da für dieselben  $x_a = x_e$ ,  $y_a = y_e$  wird, zur Ableitung der Elemente zu verwenden. Verbessert man die Beobachtungszeiten für Aberration nach Anh. IV. A. 10), so finden sich für dieselben die Werthe:

```
1. März 7.564\ 414 - 0.008\ 452 = März 7.555\ 962
2. ,, 24.411\ 639 - 0.008\ 898 =  ,, 24.402\ 741
3. April 10.390\ 458 - 0.009\ 346 = April 10.381\ 112
4. ,, 29.544\ 078 - 0.009\ 852 =  ,, 29.534\ 226,
```

welche bei der folgenden Ableitung der Elemente und bei der Darstellung der mittleren Beobachtungen in Betracht kommen. Da für die Rechnung der Elemente ein ausführliches Beispiel schon vorliegt (vergl. pag. 387 ff.), so genügt es, hier die Hauptzahlen mitzutheilen.

```
Nach Anhang III. 11): l_t = 175^{\circ}36'28''5
                                                                 l_{\rm m} = 180^{\rm o}\,20'\,15''7
                                                         \log \log b_m = 8_n 296694
                      \log \lg b_i = 8_{n^2} 11993
                         \log r_1 = 0.387696
                                                             \log r_m = 0.398525.
Nach Anhang III. 12): \Omega = 311^{\circ} 9'34''
                                                                 i = 1^{\circ} 19' 58''2.
Nach Anhang III. 13): u_1 = 224 27 22.6
                                                                 u_{m} = 238 20 6.8
                                u_{m}-u_{r}=2f_{n}=13^{\circ}52'44''2.
Nach Anhang III. 15): \omega_{11} = 0^{\circ} 10' 42'' 9
                                                             \log h_{"} = 7.923759
                                                            \log \eta_n^2 = 0.007979
                         \log l_{"} =
                                        7.571 597
                         \log m_{"} \Longrightarrow
                                        7.846 517
                                                               \frac{1}{4}g_{"} = 3^{\circ}13'32''1
                             \xi_{\parallel} = + 0.000 001
                                                               \frac{1}{2}f_{"}=32811\cdot 1.
Nach Anhang III. 16): F_{"} = 58^{\circ}40'55"5
                                                               v_{1} = 51^{\circ}44'33''4
                             G_{"} = 52 36 9.9
                                                                v_{m} = 65 \ 37 \ 17.6
                                                                E_{i} = 46 \ 9 \ 5.7
                              \varphi = 7 24 3.2
                         \log \gamma^2 = 9.068 \, 186
                                                               E_{m} = 59 \ 3 \ 14 \cdot 1.
Nach Anh. III. 17), 18):\log p = 0.421 \text{ org}
                                                                M_{\rm r} = 404944.7
                                                               M_{m} = 524327.0
              \log \mu \text{ aus } \log p = 2.907 580.
         \log \mu \text{ aus } (M_{"} - M_{*}) = 2.907 572
                                                                \omega = 172 42 49.2
                         \log \mu = 2.907576
                                                                \pi = 123 52 23.2.
                danach log a = 0.428 287
```

Legt man die Epoche auf 1861 März 7.5, so gelten die folgenden Elemente:

M Angelina.

Epoche 1861 März 7·5 mittl. Berl. Zeit  $M = 40^{\circ}48' 59''5$   $\pi = 123 52 23\cdot2$   $\Omega = 311 9 34\cdot0$   $i = 1 19 58\cdot2$   $\varphi = 7 24 3\cdot2$   $\mu = 808''306$ Mittl. Äquinoct.

 $\log a = 0.428287.$ 

Die in der Darstellung der beiden mittleren Orte unter Benützung der eben angegebenen, für Aberration genähert corrigirten Zeiten auftretenden Hauptzahlen sind:

Nach Anhang III. 19): 
$$M_{n} = 44^{\circ}36'42''1$$
  $M_{n}^{\circ} = 48^{\circ}25'25''8$ 

$$E_{n} = 50 \ 17 \ 21 \cdot 2$$
  $E_{n}^{\circ} = 54 \ 25 \ 36 \cdot 4$ 

$$v_{n} = 56 \ 13 \ 51 \cdot 5$$
  $v_{n}^{\circ} = 60 \ 41 \ 3 \cdot 5$ 

$$\log r_{n} = 0 \cdot 390 \ 988$$
 
$$\log r_{n}^{\circ} = 0 \cdot 394 \ 460$$

$$berechnet \begin{cases} \lambda_{n} = 177^{\circ}17'41''9 & \lambda_{n}^{\circ} = 173^{\circ}59'24''9 \\ \beta_{n} = -1 \ 41 \ 12 \cdot 3 & \beta_{n}^{\circ} = -1 \ 43 \ 9 \cdot 4 \end{cases}$$

$$Beob.- Rechnung \begin{cases} d\lambda_{n} \cos \beta_{n} = -0''9 & d\lambda_{n}^{\circ} \cos \beta_{n}^{\circ} = -0''5 \\ d\beta_{n} = +3 \cdot 6 & d\beta_{n}^{\circ} = +2 \cdot 3 \end{cases}$$

Wie man sieht, werden die mittleren Längen innerhalb der Unsicherheitsgrenzen einer sechsstelligen Rechnung dargestellt, woraus die hohe Convergenz der hier in Vorschlag gebrachten Methode erhellt und die Richtigkeit der oben gemachten Behauptung, dass man durch dieses Verfahren bei ersten Bahnbestimmungen stets mit der ersten Hypothese ausreichen wird, gefolgert werden muss, denn die im vorliegenden Beispiele gewählte Zwischenzeit von 53 Tagen wird bei ersten Bahnbestimmungen der kleinen Planeten kaum je überschritten werden. Die Darstellung der unabhängigen Breiten ist eine befriedigende und lehrt, dass den zu Grunde gelegten Beobachtungen keine wesentlichen Fehler anhaften.

Um an einem zweiten Beispiele jenen Vorgang darzulegen, welchen man zu befolgen hat, wenn mehrfache Hypothesen gebildet werden müssen, soll der Theoria motus (pag. 200 der th. m.) das Vesta-Beispiel entlehnt werden. Gauss corrigirt im Verlaufe der Rechnung die Beobachtungszeiten für Aberration, da aber bei so grossen Zwischenzeiten fast ohne Ausnahme Näherungswerthe für die geocentrischen Distanzen bekannt sind, so wurden hier sofort die für Aberration verbesserten Zeitangaben eingeführt, wozu, um identische Grundlagen für die Rechnung zu erhalten, jene Beträge herangezogen wurden, die Gauss (pag. 203 der theoria motus) selbst verwendet hat. Man wird demnach als Grundlagen der Rechnung anzunehmen haben:

(Par. Zeit) Jahresta	<b>χ</b> λ	β	$oldsymbol{L}$	$\log R$
1807 89-497 827	178° 43′ 38″9	$+ 12^{\circ}27' 6''2$	9° 21′ 33″7	9·999 <b>7</b> 99
137-335 58	174 1 30-1	+ 10 8 7.8	55 56 o·6	0.005 138
192.407 337	187 45 42.2	+ 6 47 25.5	108 35 20.3	0.007 174
251-272 756	213 34 15.6	+ 4 20 21.6	165 g 18·7	0.003 062,

welche Coordinaten sich auf das mittlere Äquinoctium 1807 o beziehen. Die Rechnung kann der Hauptsache nach wie bei ersten Bahnbestimmungen vorgenommen werden, weshalb man mit Vortheil von der Formelzusammenstellung im Anh. IV. A. Gebrauch machen wird; die für die Bildung weiterer Hypothesen und Näherungen erforderlichen Zusätze sollen in dem hier durchgeführten Zahlenbeispiel aufgewiesen werden.

Nach Anhang IV. A. 1) wird man erhalten:

nach Anhang IV. A. 2):

$$\sin \psi_{1} = 9.448671$$
  $\sin \psi_{11} = 9.874868$   
 $\cos \psi_{1} = 9.982143$   $\cos \psi_{11} = 9.820738$   
 $N_{1} = -0.959272$   $N_{11} = +0.666500$   
 $\log D_{1} = 9.448470$   $\log D_{11} = 9.877930$ .

Nun wird man sofort einschaltend  $\log w^2$ ,  $\log h^2$ , W' und H' nach 6) (pag. 423) berechnen:

$$W' = -6^{\circ} 19' 53''6$$
  $H' = 19^{\circ} 46' 11''8$   $\log w^2 = 9.335 184$   $\log h^2 = 9.894 114$ 

Nach Anhang IV. A. 3) findet man:

$$\begin{aligned}
\log \mu_{m'} &= o_{n}625\ 208 & \log \mu_{m'}^{o'} &= o \cdot 448\ 901 \\
\log \mu_{m''} &= o_{n}974\ 183 & \log \mu_{m''}^{o''} &= o_{n}788\ 688 \\
\log \Pi_{m'} &= o \cdot 581\ 632 & \log \Pi_{m''}^{o'} &= o \cdot 849\ 396 \\
\log \Pi_{m''} &= 1 \cdot 366\ 122 & \log \Pi_{m''}^{o''} &= o \cdot 026\ 317,
\end{aligned}$$

nach Anhang IV. A. 4):

$$\alpha = + 3.51885$$
 $\alpha_0 = + 2.68740$ 
 $\alpha_0 =$ 

und schreibt hierbei die in der zweiten und folgenden Hypothese nöthigen Factoren der  $\gamma$ -Grössen:

$$\log \left(\frac{\overline{\tau}_{n}, \overline{O}_{m}}{\overline{\tau}_{m}, \overline{O}_{m}}\right) = 9_{n}996 \ 351 \qquad \log \left(\frac{\overline{\tau}_{n}^{\circ}, \overline{O}_{n}^{\circ}}{\overline{\tau}_{m}^{\circ}, \overline{O}_{m}^{\circ}}\right) = 8_{n}564 \ 882$$

$$\log \left(\frac{\overline{\tau}_{n}, \overline{O}_{m}}{\overline{\tau}_{m}, \overline{O}_{m}}\right) = 0.677 \ 157 \qquad \log \left(\frac{\overline{\tau}_{n}, \overline{O}_{m}^{\circ}}{\overline{\tau}_{m}^{\circ}, \overline{O}_{m}^{\circ}}\right) = 0.558 \ 208,$$

besonders heraus; ebenso, nachdem aus Anhang IVA. 5):

$$\delta = -0.300 319$$
  $\delta_0 = +0.202 030$   $\sigma_0 = +1.267 041$   $\sigma_0^0 = +0.567 959$   $v_1 = -1.937 496$   $v_2^0 = +1.448 620$   $\chi_1 = -1.146 079$   $\chi_2^0 = +1.428 277$ ,

gefunden wurden, die für die Folge nöthigen Factoren der γ-Functionen:

$$\log\left(\frac{\tau, \sigma_{n}}{\tau_{m}\sigma_{m}}\right) = 9_{n}477583 \qquad \log\left(\frac{\tau_{n}^{\circ}\sigma_{n}^{\circ}}{\tau_{m}^{\circ}\sigma_{m}^{\circ}}\right) = 9.305416.$$

Nach Anhang IV. A. 6) und 7):

Für die zweite und die weiteren Hypothesen kommen folgende Formeln (vgl. pag. 420) in Betracht:

$$\varphi_{\cdot} = \left(\frac{\tau_{\cdot} \odot_{\cdot}}{\tau_{m} \mathscr{T}_{m}}\right) \gamma_{m'} - \left(\frac{\tau_{n} \odot_{n}}{\tau_{m} \mathscr{T}_{m}}\right) \gamma_{m''} \qquad \varphi_{\cdot}^{\circ} = \left(\frac{\tau_{\cdot}^{\circ} \odot_{\cdot}^{\circ}}{\tau_{m}^{\circ} \mathscr{T}_{m}^{\circ}}\right) \gamma_{m'}^{\circ \circ \circ} - \left(\frac{\tau_{n} \odot_{n}^{\circ}}{\tau_{m}^{\circ} \mathscr{T}_{m}^{\circ}}\right) \gamma_{m'}^{\circ \circ \circ}$$

$$\omega_{\cdot} = \left(\frac{\tau_{\cdot} \mathscr{T}_{n}}{\tau_{m} \mathscr{T}_{m}}\right) \gamma_{m'}^{\circ \circ} \qquad \qquad \omega_{\cdot}^{\circ} = \left(\frac{\tau_{\cdot}^{\circ} \mathscr{T}_{n}^{\circ}}{\tau_{m}^{\circ} \mathscr{T}_{m}^{\circ}}\right) \gamma_{m'}^{\circ \circ}$$

$$\beta^{(4)} = \varphi_{\cdot} - \varphi_{\cdot}^{\circ} \qquad \qquad B^{(4)} = \frac{1}{2} (\varphi_{\cdot} + \varphi_{\cdot}^{\circ})$$

$$\varepsilon^{(4)} = \omega_{\cdot}^{\circ} - \omega_{\cdot} \qquad \qquad E^{(4)} = \frac{1}{4} (\omega_{\cdot}^{\circ} + \omega_{\cdot}),$$

in welchen die verschiedenen  $\gamma$ -Werthe den Zahlen der vorangehenden Hypothese zu entnehmen sind. Damit nun dies vorliegende Beispiel nicht allzuviel Raum in Anspruch nehme, sollen die Resultate der vier Hypothesen, die gebildet werden mussten, um eine ausreichend genaue Annäherung zu erhalten, neben einander gesetzt werden. Die Auflösung der Gleichungen durch Versuche kann nach Anhang IV. A. 8) und 9) durchgeführt werden, wenn man sich nur statt:

$$eta^{(1)}$$
 geschrieben denkt:  $eta^{(1)} + eta^{(4)}$ 
 $eta^{(1)}$  - -  $eta^{(1)} + eta^{(4)}$ 
 $B^{(1)}$  - -  $B^{(1)} + B^{(4)}$ 
 $E^{(1)}$  - -  $E^{(1)} + E^{(4)}$ ,

wobei übrigens in der ersten Hypothese die mit dem Index (4) versehenen Werthe der Null gleich zu setzen sind. Es findet sich so:

Hypothese:	1.	2,	3⋅	4.
γ'	О	— 0.083 302	— o·o65 289	— 0.067 288
γ"	o	— o·151 481	— o·133 943	— o·136 619
γ <sub>'''</sub>	О	+ 0.017 420	+ 0.035 162	+ 0.036 554
γ <sub>'''</sub> ''	О	— o·o95 143	— o∙ <b>o</b> go 6o6	— o·o91 755
$\beta^{(1)} + \beta^{(4)}$	<u> </u>	— 18·583 646	— 18·534 969	18.541 505
$\epsilon^{(1)} + \epsilon^{(4)}$	— 0.699 082	- o·714 519	— o·711 586	— o·711 905
$B^{(1)} + B^{(4)}$	<u> </u>	— 31·968 590	<b>— 31.927 396</b>	— 31·934 870
$E^{(1)} + E^{(4)}$	+ 0.917 500	+ 0.934 798	+ 0.930 856	+ 0.931 296
$\log x$	8.058 178	8·064 070	8.063 299	8.063 416
$\log y$	8 <sub>n</sub> 371 756	· 8 <sub>n</sub> 364 601	8 <sub>n</sub> 367 999	8 <sub>n</sub> 367 616

$$e_{ii}$$
 + 1·294 985 + 1·283 797 + 1·285 550 + 1·285 303  
 $e_{iii}$  + 2·697 951 + 2·688 417 + 2·689 359 + 2·689 202  
 $e_{ii}$  69 36 46·2 82° 51′ 48″0 82° 52′ 7″8 82° 52′ 5″0  
 $e_{iii}$  69 36 46·2 69 31 29·1 69 32 0·3 69 31 55·0  
 $e_{iii}$  0·356 348 0·354 221 0·354 555 0·354 507  
 $e_{iii}$  0·335 900 0·334 107 0·334 283 0·334 253,

und nach den Formeln 7) pag. 423), in welchen, da die Sonnenbreiten der Null gleich sind, die beiden letzten Glieder in Wegfall kommen:

$$2f_{"}$$
 50° 17′ 28″6 50° 21′ 24″4 50° 21′ 5″4 50° 21′ 9″0.

Nach 8), 9), 10) (pag. 423) wurde nun ermittelt:

Hypothese:	1.	2.	3⋅	4.
Ψ,,,′	<del>- 4.327 198</del>	- 4.407 423	<u> 4·390 661</u>	- 4.392 515
Ψ,,,"	- 9.202 119	— 9·349 238	— 9·332 524	— 9·335 o89
<b>ф</b> °′	+ 2.723 320	+ 2.774 602	+ 2.760 895	+ 2.762 457
$oldsymbol{\psi_{0''}}$	<u> </u>	<del>- 6.335 794</del>	<b></b> 6·332 108	<b></b> 6·333 160
$\log n$	9.873 998	9.874 791	9.874 734	9.874 746
$\log n_n$	9.519 140	9.520 668	9.520 480	9·520 508
$\log n^{\alpha}$	9.606 424	9.607 816	9.607 645	9.607 671
$\log n_n^{\alpha}$	9.835 704	9.836 667	9.836 586	9.836 601.
2 <b>f</b> ,,,	14° 19′ 41″0	14° 22′ 18″6	14° 21′ 47″5	
$\log r_{"}$	0.347 609	0.346 458	0.346 669	
2 <b>f</b> ,	35° 57′ 47″7	35° 59′ 5″8	35° 59′ 18″0	
$\log r_{n}$	0.347 608	0.346 460	0.346 668	
$_2f_m^{ m o}$	31° 27′ 51″7	31° 30′ 13″4	31° 29′ 54″3	
$\log r_{"}^{ m o}$	0.340 057	0.339 151	0.339 280	
$_2f_{''}^{\rm o}$	18° 49′ 36″8	18° 51′ 11″0	18° 51′ 11″3	
$\log r_{"}^{ m o}$	0.340 056	0.339 152	0.339 280	

Wie man sieht, unterscheiden sich die Werthe von n aus der dritten von jenen aus der vierten Hypothese so wenig, dass man wohl mit Sicherheit schliessen kann, die fünfte Hypothese werde Resultate liefern, die höchstens um 1-2 Einheiten der letzten Stelle von jenen der vierten Hypothese verschieden sind: da aber die n-Werthe für die Darstellung der mittleren Beobachtungen massgebend sind, so wird man sich auch den Schluss erlauben dürfen, dass schon die Zahlen der vierten Hypothese die mittleren Längen innerhalb der Unsicherheitsgrenzen einer sechsstelligen Rechnung darstellen werden; es kann demnach an dieser Stelle die Bildung weiterer Hypothesen abgebrochen und an die Ableitung der Elemente aus den Werthen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  der vierten Hypothese geschritten werden. Zur Bildung der  $\gamma$ -Werthe der zweiten und folgenden Hypothesen, welche bereits oben (pag. 437) aufgeführt sind, ist die Durchrechnung der Formeln 11) (pag. 424) nöthig. Für die verschiedenen Werthe ( $\eta$  — 1) ergeben sich:

١

$$\eta_{n} - 1 + 0.063 6369 + 0.064 2547 + 0.064 1756$$
 $\eta_{m} - 1 + 0.010 0005 + 0.010 1143 + 0.010 0952$ 
 $\eta_{n}^{0} - 1 + 0.016 7868 + 0.016 9426 + 0.016 9251$ 
 $\eta_{m}^{0} - 1 + 0.048 9978 + 0.049 4996 + 0.049 4231$ 
 $\eta_{n}^{0} + 0.130 9488 + 0.132 6069 + 0.132 3936$ 

und hieraus nach 15) (pag. 419) die oben angeführten γ-Grössen.

Die Herleitung der Elemente aus:

$$\varrho_{11} = + 1.285 \, 303$$
 $\varrho_{111} = + 2.689 \, 202$ 

führt zu folgenden Zahlen:

Anh. III. 11): 
$$l_{,} = 183^{\circ} 26' 21''1$$
  $l_{,,} = 234^{\circ} 5' 10''9$   $\log \operatorname{tg} b_{,} = 9 \cdot 091 465$   $\log \operatorname{tg} b_{,,} = 8 \cdot 976 192$   $\log r_{,} = 0 \cdot 354 508$   $\log r_{,,} = 0 \cdot 334 254$  Anh. III. 12):  $\Omega = 103^{\circ} 10' 59''0$   $i = 7^{\circ} 8' 20''6$  Anh. III. 13):  $u_{,} = 80 19 48 \cdot 9$   $u_{,,,} = 130 40 57 \cdot 9$ ;

 $(u_m - u_n)$  findet sich mit dem oben erhaltenen Werthe  $2 f_n = 50^{\circ} 21' 9''$ o vollkommen übereinstimmend, so dass an  $u_n$  und  $u_m$  keine weiteren Correctionen anzubringen sind.

Nach Anh. III. 15):

$$\begin{array}{lll}
2 \omega_n &= -0^{\circ} 40' 4''8 & \log h_n &= 9 \cdot 135 \ 331 \\
\log l_n &= 8 \cdot 721 \ 268 & \log \eta_n^2 &= 0 \cdot 108 \ 019 \\
\log m_n &= 9 \cdot 082 \ 798 & \frac{1}{2} g_n &= 11^{\circ} \ 47' \ 11'' 1 \\
\xi_n &= +0 \cdot 000 \ 102 & \frac{1}{2} f_n &= 12 \ 35 \ 17 \cdot 25
\end{array}$$

Nach Anh. III. 16):

$$F_{"} = 318^{\circ} 43' 36'' \circ v_{"} = 293^{\circ} 33' 1'' 5$$
 $G_{"} = 321 40 28.6 v_{"} = 343 54 10.5$ 
 $\varphi = 5 3 6.5 E_{"} = 298 6 6.4$ 
 $\log \gamma^2 = 9.616 229 E_{"} = 345 14 50.8$ 

Nach Anh. III. 17), 18):

$$\mu$$
 aus  $(M_{m} - M_{s}) = 978''6917$   $M_{s} = 302^{\circ} 33' 8''1$   
 $\log \mu = 2.990 646$   $M_{m} = 346 31 55.9$   
 $\log a = 0.372 907$   $\pi = 249 57 46.4$ .

Es sind sonach die Elemente, wenn für die Epoche die Zeit der ersten Beobachtung gewählt wird:

(4) Vesta.

Epoche = 1807 März 30·497 827 m. Par. Zt.

$$M = 302^{\circ} 33' 8''1$$
 $\pi = 249 57 46.4$ 
 $\Omega = 103 10 59.0$ 
 $\Omega = 7 8 20.6$ 
 $\Omega = 5 3 6.5$ 
 $\Omega = 978''6917$ 
 $\Omega = 978''6917$ 
 $\Omega = 978''6917$ 

Die bei der Darstellung der beiden mittleren Orte auftretenden Hauptzahlen sind:

Die Längen werden innerhalb der Unsicherheitsgrenzen einer sechsstelligen Rechnung dargestellt, für die unabhängigen Breiten bleiben Fehler übrig, die bei der verhältnismässig geringen Genauigkeit, welche den Beobachtungen zugeschrieben werden muss, als mässige bezeichnet werden dürfen. Bei Gauss, der sich der mittleren Beobachtung anschliesst, bleiben in den äusseren Breiten bei weitem grössere Fehler, nämlich:

$$d\beta_{\prime\prime} = + 22''4$$
  
$$d\beta_{\prime\prime\prime} = -18.5,$$

übrig. Derselbe bemerkt, dass die von ihm gefundenen Elemente kleiner Änderungen bedürfen, um die Breitenfehler gleichmässiger zu vertheilen, und erwähnt, dass die von ihm ermittelte Neigung (7° 8′ 14″8) um 6″ zu vermehren, die Länge des aufsteigenden Knotens (103° 16′ 37″3) um 4′ 40″, die wahre Länge in der Bahn zur Zeit der ersten Beobachtung (183° 30′ 50″2) um 2″ zu vermindern wären; vergleicht man die hier berechneten Elemente mit den Gauss'schen, so findet sich die Neigung um 5″8 grösser, die Knotenlänge um 5′ 38″3 und die Länge in der Bahn um 2″3 kleiner, so dass dieselben der Hauptsache nach die von Gauss geforderten Correctionen enthalten.

Um endlich die Methode der Bahnbestimmung aus vier Orten auf die Bestimmung einer Kometenbahn anzuwenden, sollen die folgenden vier geocentrischen Orte des Kometen I. 1866 gewählt werden, welche sich auf das mittlere Aequinoctium 1866-0 beziehen und neben welchen die auf dasselbe Aequinoctium bezogenen Sonnencoordinaten angesetzt sind:

Mittl. Berl. Zeit 
$$\lambda$$
  $\beta$   $L$   $\log R$  1865 Dec. 22·5 16° 44′ 31″6  $+$  61° 54′ 30″4 271° 12′ 19″8 9·992 754 ,, 27·0 0 56 10·2  $+$  29 13 19·5 275 47 29·9 9·992 671 1866 Jan. 4·0 356 26 13·2  $+$  9 24 44·0 283 56 38·0 9·992 653 ,, 9·0 355 27 30·2  $+$  4 32 39·5 289 2 20·6 9·992 731.

Nach Anhang IV. B. 1) findet sich:

$$\Pi = 237^{\circ} 22' 50''6$$
  $\Pi^{\circ} = 200^{\circ} 30' 40''2$   
 $J = 33 52 17 \cdot 1$   $J^{\circ} = 22 6 56 \cdot 2$ .

```
Nach Anhang IV. B. 2):
             \log \mathcal{J}, = 9.749 394
                                          \log \mathscr{W}_{i}^{0} = 9.906 \text{ 139}
             \log \#_{\parallel} = 9.627.785
                                          \log \mathscr{N}_{m}^{o} = 8.932 \text{ 059}
             \log \odot, = 9.484 453
                                          \log \odot_{i}^{0} = 9.543358
             \log O_{ij} = 9.532 083
                                          \log \odot_{n}^{0} = 9.565532
             \log_{0m} = 9.633340
                                          \log \odot_{m}^{o} = 9.568 \ 326.
Nach Anh. IV. B. 3a) und 3b):
         N,
              = -0.124041
                                             N_{m} = + 0.392164
         \log D_{i} = 9.989 272
                                             \log D_{""} = 9.955 123
                                                    =-6^{\circ}54'33''^{2}
          W' = 87^{\circ} 52' 37''3
                                             H'
         \log w^2 =
                                             \log h^2 = 9.883310.
                     0.372 216
Nach Anh. IV. B. 4) bis 8):
        \log \mu_{m'} = 8_{n}768557
                                             \log \mu_{m}^{o'} = 8.714\ 200
       \log \mu_{m''} = 9_{n}052466
                                             \log \mu_{m}^{o''} = 8_{n}772 192
          \alpha = -0.030085
                                                     = -0.057858
          x_1 = + 0.230151
                                                x_1^0 = + 0.440919
          v_1 = +0.088257
                                                v_i^0 = -0.197198
              = + 3.822427
                                                \delta_0 = +3.768 \ 255
          \sigma_{r} = -0.224334
                                                \sigma_{i}^{o} = + 0.195 137
          v_{1} = + 0.264677
                                                v_i^0 = + 0.278767
                                                     = -0.043971
               = + 0.027773
                                                V
          \beta^{(1)} = -0.210768
                                                B^{(1)} = + 0.335535
        \log \beta^{(2)} = 9.455537
                                             \log B^{(2)} = 8_{n}736157
                                               VII = + 3.795341
          II = -0.054 172
          \varepsilon^{(1)} = + 0.419471
                                                      = -0.014598
        \log \epsilon^{(2)} = 8.148 \text{ gHz}
                                             \log E^{(2)} = 9.434 125.
```

Die Berechnung der Formeln Anh. IV. B. 9a) liefert (vgl. pag. 381) unter der Annahme genäherter parabolischer Elemente:

$$T = 1866 \text{ Januar } 9.4978 \qquad \log q = 9.991 974$$
  
 $\eta, -1 = +0.008 63288 \qquad \eta^0, -1 = +0.001 29822$   
 $\eta_{m} -1 = +0.000 94475 \qquad \eta^0_{m} -1 = +0.007 66688$   
 $\eta_{m} -1 = +0.015 41986$ 

und somit nach Anh. IV. B. 10) für die erste Hypothese die γ-Werthe:

$$\gamma_{m'} = -0.0016971$$
  $\gamma_{m'}^{0'} = +0.0017554$   
 $\gamma_{m''} = -0.0027647$   $\gamma_{m''}^{0''} = -0.0017013$ 

aus welchen nach Anhang IV. B. 11) sich ergibt:

$$\Gamma_{m} = + 0.005 100$$
 $\Gamma_{m}^{0} = + 0.013 111$ 
 $\Gamma_{r} = - 0.006 487$ 
 $\Gamma_{m}^{0} = + 0.006 615$ 
 $\Gamma_{m}^{(3)} = - 0.008 011$ 
 $\Gamma_{m}^{0} = + 0.006 615$ 
 $\Gamma_{m}^{0} = + 0.006 615$ 

Oppolzer, Bahnbestimmungen. 1. 2. Auflage.

somit wird sein:

$$\beta^{(1)} + \beta^{(3)} = -0.218779$$
 $B^{(1)} + B^{(3)} = +0.344640$ 
 $\epsilon^{(1)} + \epsilon^{(3)} = +0.432573$ 
 $E^{(1)} + E^{(3)} = -0.014534.$ 

Zur Lösung der Gleichungen Anhang IV. B. 12) wird mit Benützung der parabolischen Näherung im ersten Versuche  $\varrho$ , = + 0.203000,  $\log y_a = 8_n378$ 670 gesetzt und gefunden [vgl. pag. 443]:  $\log x_e - \log x_a = + 0.000$ 376,  $\log y_e - \log y_a = + 0.032$ 091; für den zweiten Versuch wird  $\log y_a$  willkürlich variirt und für diesen Logarithmus angenommen:  $8_n418$ 670, während  $\varrho$ , unverändert bleibt, wonach  $\log x_e - \log x_a = + 0.001$ 300,  $\log y_e - \log y_a = -0.007$ 636 erhalten wird; in einem dritten Versuche endlich wird  $\log y_a$  wie im ersten Versuche, für  $\varrho$ , aber der Werth + 0.201000 angenommen und unter diesen Annahmen  $\log x_e - \log x_a = + 0.002$ 686 und  $\log y_e - \log y_a = + 0.051$ 496 ermittelt. Setzt man alle Änderungen als linear voraus und bezeichnet mit  $\xi$  und  $\eta$  die erforderlichen Änderungen, welche man an  $\varrho$ , und  $\log y_a$  des ersten Versuches in Einheiten der gewählten Variationen anzubringen hat, so finden sich aus den oben mitgetheilten Zahlen die beiden Gleichungen:

$$+ 0.000376 = -0.000924 \eta - 0.002310 \xi$$
  
 $+ 0.032091 = + 0.039727 \eta - 0.019405 \xi$ 

aus welchen:

$$\log \eta = 9.7848$$
, somit  $d \log y_a = + 0.024372$   
 $\log \xi = 9_n 6090$ , ,,  $d \varrho_t = + 0.000813$ ,

resultirt. Man wird demnach für einen vierten Versuch die Zahlen  $\varrho$ , = + 0.203 813,  $\log y_a = 8_{n}403$  042 verwenden; dieser Versuch wird übrigens, da den linearen Verhältnissen nur näherungsweise genügt wird, nicht völlig ausreichen, da die erforderlichen Änderungen gross sind; derselbe ergibt in der That:  $\log x_e - \log x_a = -0.000$  020,  $\log y_e - \log y_a = -0.000$  350. Substituirt man nun diese Zahlen in die obigen zwei Gleichungen links vom Gleichheitszeichen, so erhält man eine neue Bestimmung von  $\xi$  und  $\eta$  und hieraus:

$$d\log y_a = -0.000153, \quad d\varrho = -0.000020,$$

als Correctionen der Grundlagen des vierten Versuches, für welchen man also:

$$\varrho_{1} = + 0.203793$$
,  $\log y_{a} = 8_{n}402889$ ,

anzunehmen haben wird und der innerhalb der Unsicherheit der Rechnung thatsächlich den Bedingungen:  $\log x_e - \log x_a = 0$ ,  $\log y_e - \log y_a = 0$  genügt, denn es findet sich:

$$\log x_e - \log x_a = 0$$
,  $\log y_e - \log y_a = + 0.000$  018.

Die folgende Zusammenstellung gibt die für diese Resultate nothwendigen Zahlen, nach Anh. IV. B. 12) in ausführlicher Form:

Versuch:	t,	2.	3.	4.	5.
ę,	+0.203000	+0.203000	+0.201 000	+0.203813	+0.203793
$\log y_a$	8 <sub>n</sub> 378670	8 <sub>n</sub> 418670	8 <sub>n</sub> 378670	8 <sub>11</sub> 403042	8 <sub>n</sub> 402889
$oldsymbol{eta^{(2)}}oldsymbol{y_a}$	- o·oo6 8266	-0.007 4853	—o∙oo6 8266	—0·007 2207	—o·oo7 2185
$oldsymbol{arepsilon^{(2)} y_a}$	<b>-0.000 3370</b>	<b>−0.000 36</b> 95	—o·ooo 3370	—o∙ooo 3564	. —0∙000 3563
$\log IV$	9-635 721	9.635 688	9.635 721	9.635 702	9.635 702
$\log \varrho$ ,	9·307 496	9·307 496	9·303 196	9·309 232	9·309 189
$IV_{oldsymbol{arrho}}$ ,	+0.0877440	+0.0877372	+0.0868794	+0.088 0916	+0.088 0828
III	-0·225 6056	-0.226 2643	-0.225 6056	-0·225 9997	<i>-</i> 0·225 9975
II ę,	-0.0109969	-0.0109969	<b>-0.0108886</b>	-0.0110410	o —o∙o11 o399
$\log (II\varrho, -I)$	8 <sub>n</sub> 588495	8 <sub>n</sub> 588495	8 <sub>n</sub> 587 280	8 <sub>n</sub> 588988	8 <sub>n</sub> 588976
$\log (III - IV_{Q,i})$	9 <b>"</b> 496029	9n196932	9n494829	9n497056	9 <b>n</b> 497 <b>0</b> 40
$\log x_a$	9.092 466	9.091 563	9.092 451	9.091 932	9-091 936
$B^{(2)}y_a$	+0.001 303	+0.001428	+0.001 303	+0.001 378	+0.001 377
$oldsymbol{E^{(2)}}oldsymbol{y_a}$	<b>-</b> 0·006 498	- o·007 125	<b>-0.006 498</b>	<b>-0.006873</b>	—o·oo6 87 I
$\log VIII$	8 <sub>n</sub> 322881	8 <sub>n</sub> 335638	8 <sub>n</sub> 322881	8 <sub>n</sub> 330556	8 <sub>n</sub> 330515
$VIIIx_a$	<b>−0.002 602</b>	<b>-</b> 0·002 674	-0.002 602	-0.002 645	—o·oo2 645
$\log(VII + VIIIx_a)$	0.578953	0.578 944	0.578953	0.578948	0.578 948
$(VII + VIIIx_a)\varrho$	, +0.769926	+0.769910	+0.762 340	+0.773002	+0.772924
$\log VI$	9.539 005	9.539 161	9.539 005	9.539099	9.539097
$VIx_a$	+0.042803	+0.042729	+0.042801	+0.042759	+0.012759
$V + VIx_a$	-o·oo1 168	<b>-0.001 242</b>	<b>−0.001 170</b>	-0·001 212	<b>-0.001 212</b>
<i>Q</i> ,,,	+0.768758	+0.768668	+0.761 170	+0.771 790	+0.771712
$\log (\varrho, -N_i)$	9·514602	9·514 602	9·511 938	9.515680	9.515654
$\log\left(\varrho_{m}-N_{m}\right)$	9.575 873	9.575770	9·567 033	9·579 356	9·579 267
$\mathbf{tg} heta$ ,	9.525 330	9.525 330	9.522666	9.526408	9·526 382
$\mathbf{tg}oldsymbol{ heta_{m}}$	9.620750	9.620647	9.611910	9.624 233	9.624 144
$\cos heta_{,}$	9.976875	9.976875	9.977 142	9·9767 <u>,</u> 66	9·976 768
$\cos  heta_{\prime\prime\prime}$	9.965 096	9.965 110	9·966 <b>38</b> 6	9·964 575	9·964 588
$\log r$ ,	0.012397	0.012 397	0.012130	0.012506	0.012504
$\log r_{"}$	9.990027	9.990013	9.988737	9.990 548	9.990535
Subt.	8.723 120	8.723400	8.743 050	8.714840	8.715 060
Add.	0.312359	0.312366	0.312884	0.312148	0.312153
$r_m - r$	8 <sub>n</sub> 713147	8 <sub>n</sub> 713413	8 <sub>n</sub> 731787	$8_{n}705388$	8 <sub>n</sub> 705 595
$r_{m}+r_{r}$	0.302 386	0 302 379	0.301 621	0.302696	0.302 688
$\log y_e$	8 <sub>n</sub> 410761	8,411034	8 <sub>n</sub> 430166	8 <sub>n</sub> 402692	8 <sub>n</sub> 402 907
$\log x_e$	9.092 842	9.092 863	9.095 137	9.091 912	9.091 936.

Mit den Werthen:

$$\log x = 9.091 \ 936$$
$$\log y = 8_{n}402 \ 907,$$

geben die Formeln Anhang IV. B. 13):

$$\log \Psi_{m'} = 8_{n}793\ 351$$
  $\log \Psi_{m'}^{o'} = 8.713\ 232$   $\log \Psi_{m''}^{m'} = 9_{n}064\ 667$   $\log \Psi_{m''}^{o''} = 8_{n}793\ 929$ .

Nach Anhang IV. B. 14) findet man:

$$\log n = 9.873 831 \qquad \log n^0 = 9.462 048 \log n_n = 9.416 448 \qquad \log n_n^0 = 9.857 224,$$

nach Anhang IV. B. 15):

$$f_{"} = 11^{\circ} 56' 2''5$$
 $2f_{"} = 5^{\circ} 52' 42''8$ 
 $2f_{"}^{\circ} = 16^{\circ} 49' 37''5$ 
 $\log r_{"} = 0.003 658$ 
 $\log r_{"}^{\circ} = 9.993 194$ 
 $2f_{"} = 17^{\circ} 59' 22''2$ 
 $2f_{"}^{\circ} = 7^{\circ} 2' 27''6$ 
 $\log r_{"} = 0.003 658$ 
 $\log r_{"}^{\circ} = 9.993 195.$ 

Nun werden nach Anh. IV. B. 9b) und 10) neue Näherungen, sowie die Werthe der  $\gamma$ -Symbole abgeleitet. Die Berechnung der fünf verschiedenen ( $\eta$  — 1)-Werthe ergibt:

$$\eta_{1} - 1 = + 0.00867638$$
 $\eta_{1}^{0} - 1 = + 0.00130828$ 
 $\eta_{m}^{m} - 1 = + 0.00094646$ 
 $\eta_{m}^{0} - 1 = + 0.00768838$ 
 $\eta_{m}^{m} - 1 = + 0.01548321,$ 

und hieraus:

$$\gamma_{m'} = -0.0015736$$
 $\gamma_{m'}^{0'} = +0.0016474$ 
 $\gamma_{m''}^{0''} = -0.0015968,$ 

welche Werthe der zweiten Hypothese zu Grunde zu legen sind.

Nach Anhang IV. B. 11) findet sich weiter:

$$\Gamma_{m} = + 0.004683$$
 $\Gamma_{m}^{0} = + 0.012306$ 
 $\Gamma_{r} = -0.006015$ 
 $\Gamma_{r}^{0} = + 0.006208$ 
 $\beta^{(1)} + \beta^{(3)} = -0.218391$ 
 $E^{(1)} + E^{(3)} = + 0.344029$ 
 $E^{(1)} + E^{(3)} = + 0.012306$ 

Die Auflösung der Gleichungen Anhang IV. B. 12) durch Versuche gibt mit Benützung der oben (pag. 442) gefundenen η- und ξ-Coëfficienten als Lösung:

$$e_{n} = + 0.203 \, 235 \qquad \log y = 8_{n}408 \, 598 
 e_{m} = + 0.769 \, 583 \qquad \log x = 9.092 \, 587 
 log r_{n} = 0.012 \, 428 \qquad \log r_{m} = 9.990 \, 169.$$

Aus diesen Werthen erhält man nach Anhang IV. B. 13):

$$\log \Psi_{m'} = 8_{n}792 649$$
  $\log \Psi_{m'}^{o'} = 8.712 115$   
 $\log \Psi_{m''} = 9_{n}063 880$   $\log \Psi_{m''}^{o''} = 8_{n}793 321.$ 

nach Anhang IV. B. 14):

$$\log n = 9.873 830 \qquad \log n^{\circ} = 9.462 045 
 \log n_{"} = 9.416 447 \qquad \log n_{"}^{\circ} = 9.857 224.$$

Diese Werthe unterscheiden sich so wenig von den n-Werthen der vorangehenden Hypothese, dass man mit Sicherheit erwarten kann, die dritte Hypothese werde keine anderen Zahlen für die Verhältnisse der Dreiecksflächen liefern; man kann also die Bildung der Hypothesen als abgeschlossen betrachten und an die Ermittlung der Elemente aus den oben mitgetheilten Werthen von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  schreiten.

Nach Anhang IV. B. 16) findet man:

$$l_{,} = 85^{\circ}59'5''$$
 $l_{,,} = 62^{\circ}56'4''^{2}$ 
 $\log \operatorname{tg} b_{,} = 9.247830$ 
 $\log r_{,} = 0.012427$ 
 $\log r_{,,} = 9.990168;$ 

nach Anhang IV. B. 17):

$$\Omega = 231^{\circ}21'25''9$$
  $i = 162^{\circ}42'14''8;$ 

nach Anhang IV. B. 18):

$$u_{i} = 144^{\circ}7'22''7$$
  $u_{iii} = 167^{\circ}53'24''8.$ 

Für  $u_m - u_r = 2f_r$  ergibt die Benützung der ersten Formel in Anh. IV. B. 15):

$$2f_{\parallel} = 23^{\circ} 46' 1''6$$

weshalb, um den beiden Resultaten gleichzeitig Rechnung zu tragen, für die folgende Rechnung angenommen wird:

$$u_1 = 144^{\circ} 7' 22'' 9$$
  $u_{111} = 167^{\circ} 53' 24'' 7.$ 

Nach Anhang IV. B. 19) wird nun weiter bestimmt:

$$2\omega_n = -0^{\circ} 44' 2''9$$
  $\xi_n = 0.000 000$   
 $\log m_n = 8.078 484$   $\log h_n = 8.151 910$   
 $\log l_n = 8.046 043$   $\log z_n = 8.358 042$ ;

nach Anh. IV. B. 20):

$$F_{"} = -14^{\circ}42'13''9$$
  $v_{"} = -26^{\circ}35'14''8$   
 $\log e = 9.961172$   $v_{"} = -24913.0$   
 $\log q = 9.989917$   $\pi = 4243.6$ ;

nach Anh. IV. B. 21) mit Benützung der Tafel XVIII des zweiten Bandes:

$$\theta_{1} = +0.002 \ 4939$$
 $\theta_{2} = +0.000 \ 0271$ 
 $\log P_{1}' = 2.064 \ 728$ 
 $\log P_{1}'' = 2.065 \ 441$ 
 $\log P_{3}' = 1.587 \ 029$ 
 $\log P_{3}'' = 1.588 \ 313$ 
 $T = 10.998 \ 09$ 
 $T = 10.998 \ 05 \ (Januar)$ 

Es sind sonach die Elemente zusammengestellt:

# I. 1866.

$$T = 1866$$
 Januar 10.99807 mittl. Berl. Zeit

 $\pi = 42^{\circ} 4' 3''6$ 
 $\Omega = 231 21 25.9$ 
 $i = 162 42 14.8$ 
 $\log q = 9.989 917$ 
 $\log e = 9.961 172$ .

Um die mittleren Beobachtungen nach diesen Elementen darstellen zu können, berechnet man mit Hilfe der Tafel VIa) die Ausdrücke nach Anh. IV. B. 22):

$$\varepsilon = + 0.0446729$$
  
 $\log \alpha = 9.997717$   
 $\log \beta = 8.649475$ ,

und erhält nach Anh. IV. B. 23):

$$\log M_{n} = 1_{n}173752 \qquad \log M_{n}^{\circ} = 0_{n}842695$$

$$w_{n} = -20^{\circ}21'27''3 \qquad w_{n}^{\circ} = -9^{\circ}39'26''\circ$$

$$\log x_{n} = 9_{n}262094 \qquad \log x_{n}^{\circ} = 8_{n}934647$$

$$n_{n} = +0.0014916 \qquad n_{n}^{\circ} = +0.0003302$$

$$\log G_{n} = 0.000259 \qquad \log G_{n}^{\circ} = 0.000057$$

$$\log H_{n} = 0 \qquad 0 \qquad v_{n} = -20^{\circ}44'10''2 \qquad v_{n}^{\circ} = -9^{\circ}50'7''1$$

$$\log r_{n} = 0.003568 \qquad \log r_{n}^{\circ} = 9.992976$$

$$u_{n} = 149^{\circ}58'27''5 \qquad u_{n}^{\circ} = 160^{\circ}52'30''6.$$

Nach Anh. IV. B. 24) findet sich:

und hieraus:

$$\lambda_{n} = 0^{\circ} 56' 5''7$$
 $\lambda_{n}^{\circ} = 356^{\circ} 26' 10''6$ 
 $\beta_{n} = +29 13 19.4$ 
 $\beta_{n}^{\circ} = +9 24 43.9$ ,
 $d\lambda_{n}^{\circ} \cos \beta_{n} = +3''9$ ,
 $d\lambda_{n}^{\circ} \cos \beta_{n}^{\circ} = +2''6$ 

 $d\beta_{"}^{0} = + o"1.$ 

Beob.-Rechg.  $\begin{cases} d\lambda_n \cos \beta_n = + 3^n 9, \\ d\beta_n = + 0^n 1 \end{cases}$ 

Die berechneten Orte liegen innerhalb der Unsicherheitsgrenzen einer sechsstelligen Rechnung in den bestimmten grössten Kreisen, da sich die auftretenden Fehler durch Änderungen von ein bis zwei Einheiten der sechsten Decimale in den Logarithmen der heliocentrischen Coordinaten wegschaffen lassen.

Digitized by Google

#### III. Abschnitt. Ermittlung einer Kreisbahn.

Durch die Annahme einer kreisförmigen Bahn, in deren Centrum der Sonnenmittelpunkt sich befindet, ist die Anzahl der zu bestimmenden Elemente auf vier reducirt, nämlich die Neigung i, die Länge des aufsteigenden Knotens  $\Omega$ , den Radius des Kreises a und das Argument der Breite  $u_1$  für eine bestimmte Epoche; es sind somit zwei vollständige Beobachtungen zu deren Bestimmung ausreichend. Bezeichnet man mit u das Argument der Breite für die Zeit t, welche man, die Epoche als Ausgangspunkt betrachtend, in Einheiten des mittleren Sonnentages zählt, so erhält man zur Berechnung von u die Relation:

$$u = u_1 + \frac{k}{a^{3/2}}t = u_1 + \mu t$$

in welcher  $\mu$  die bezügliche mittlere siderische Bewegung darstellt.

Es sollen die zur Rechnung nöthigen Formeln sofort in der Reihenfolge aufgeführt werden, in welcher man dieselben thatsächlich anzuwenden hat. Die Grundlagen der Rechnung seien:

Beobachtg. Beobachtgszeit. Beob. Längen. Beob. Breiten. Sonnenlängen. log Entig der Sonne.

Da es bei derartigen Bahnbestimmungen, welche meist nur unternommen werden, um für die nächste Zeit genäherte Ephemeriden zu erhalten, selten auf die grösste Schärfe ankommt, so wird es sich empfehlen, die Beobachtungen ohne Anbringung irgend welcher Correctionen für Präcession, Nutation, Aberration und Parallaxe zu verwerthen, man wird also die durch die Beobachtungen angegebenen Rectascensionen und Declinationen mit der wahren Schiefe der Ekliptik in Längen und Breiten umsetzen und diese so erhaltenen Coordinaten in Verbindung mit den zugehörigen wahren Sonnenlängen der Rechnung zu Grunde legen. Die schliesslich erhaltenen Elemente werden für das wahre Äquinoctium der ersten Beobachtung geltend angenommen

werden können, wenn man die kleinen Veränderungen der Reductionselemente in der Zwischenzeit übergeht. Zunächst berechnet man die Hilfsgrössen (vergl. 31) pag. 360:

$$\cos \psi_{\prime} = \cos \beta_{\prime} \cos (\lambda_{\prime} - L_{\prime}) \quad , \qquad \cos \psi_{\prime\prime} = \cos \beta_{\prime\prime} \cos (\lambda_{\prime\prime} - L_{\prime\prime}) \\ \sin \psi_{\prime} \cos P_{\prime} = \cos \beta_{\prime} \sin (\lambda_{\prime} - L_{\prime}) \quad , \quad \sin \psi_{\prime\prime} \cos P_{\prime\prime} = \cos \beta_{\prime\prime} \sin (\lambda_{\prime\prime} - L_{\prime\prime}) \\ \sin \psi_{\prime} \sin P_{\prime} = \sin \beta_{\prime\prime} \quad , \quad \sin \psi_{\prime\prime} \sin P_{\prime\prime} = \sin \beta_{\prime\prime} \\ \sin \psi_{\prime} \text{ und } \sin \psi_{\prime\prime} \text{ stets positiv zu nehmen ;}$$

dann ermittelt man (vergl. 26) pag. 375 und 30) pag. 376):

$$\begin{array}{c} w \sin W = \sin \frac{1}{2} (L_{n} - L_{i}) \sin \frac{1}{2} (P_{n} + P_{i}) \;\;, \;\; h \sin H = \sin \frac{1}{2} (L_{n} - L_{i}) \cos \frac{1}{2} (P_{n} + P_{i}) \\ w \cos W = \cos \frac{1}{2} (L_{n} - L_{i}) \sin \frac{1}{2} (P_{n} - P_{i}) \;\;, \;\; h \cos H = \cos \frac{1}{2} (L_{n} - L_{i}) \cos \frac{1}{2} (P_{n} - P_{i}) \\ W' = W - \frac{1}{2} (\psi_{n} + \psi_{i}) \;\;, \qquad H' = H + \frac{1}{2} (\psi_{n} - \psi_{i}) \\ \text{Probe:} \quad w^{2} + h^{2} = 1. \end{array}$$

Bestimmt man unter einer Annahme über a, die Winkel z, und z, (vergl. 29) pag. 3601 nach:

$$\sin z_i = \frac{R_i \sin \psi_i}{a}$$
 ,  $\sin z_{ii} = \frac{R_{ii} \sin \psi_{ii}}{a}$  , 3)

so wird die halbe heliocentrische Bewegung f ausgedrückt sein (vergl. 29) pag. 3701 durch:  $\sin f^2 = w^2 \sin \left[ W' - \frac{1}{2} (z_u + z_t) \right]^2 + h^2 \sin \left[ H' + \frac{1}{2} (z_u - z_t) \right]^2, \quad 4$ 

welcher Werth mit dem aus dem vierten Kepler'schen Gesetze (vergl. pag. 50) resultirenden, in Bogensekunden ausgedrückten Bogen:

$$f = \frac{k}{a^{3/2}} \cdot \frac{t_{n} - t_{n}}{2 \arctan n^{n}} \quad , \quad \log \frac{k}{2 \arctan n^{n}} = 3.2489766 \,, \qquad 5)$$

stimmen muss, falls die richtige Annahme über a gemacht wurde. Einige Versuche in Verbindung mit einem einfachen Interpolationsverfahren werden bald den wahren Werth von a finden lassen.

Bei der Bestimmung der Winkel z, und  $z_n$  nach den obigen Gleichungen 3' kann ein Zweifel entstehen, ob die zu dem stets positiven Sinus gehörenden Bogen im ersten oder zweiten Quadranten zu nehmen seien. Da  $\psi$ , z, einerseits,  $\psi$ .  $z_n$  andrerseits je einem ebenen Dreiecke angehören, so dürfen die Bogen  $\psi$ , +z, und  $\psi_n + z_n$  niemals den Betrag von 180° überschreiten; sind daher  $\psi$ , und  $\psi$ . grösser als 90°, wie dies bei Anwendung der vorstehenden Methode meist der Fall sein wird, so dürfen z, und  $z_n$  nur im ersten Quadranten genommen werden, sind dagegen  $\psi$ , und  $\psi_n$  kleiner als 90°, so können unter Umständen sowol die im ersten Quadranten genommenen Werthe von z, und  $z_n$  als auch deren Supplemente zu 180° in Betracht kommen.

Ist der wahre Werth von a ermittelt, so kann an die Ableitung der Elemente geschritten werden; um hierbei gute Controlen zu erhalten, wird sich die Befolgung des folgenden Verfahrens empfehlen. Zunächst leitet man aus den Werthen von a die geocentrischen Distanzen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  ab, nach (vgl. pag. 360):

$$\begin{cases}
\varrho_r = R_r \cos \psi_r + a \cos z_r, \\
\varrho_n = R_n \cos \psi_n + a \cos z_n,
\end{cases} 6)$$

welche Form in der Regel vor der scheinbar bequemeren:

$$\varrho = \frac{a\sin(z+\psi)}{\sin\psi},$$

den Vorzug verdient. Aus den geocentrischen Distanzen finden sich die heliocentrischen Coordinaten [vergl. 4) pag. 21]:

$$a\cos(l_r-L_r)\cos b_r = \varrho_r\cos(\lambda_r-L_r)\cos \beta_r-R_r \,, \quad a\cos(l_r-L_r)\cos b_r = \varrho_r\cos(\lambda_r-L_r)\cos \beta_r-R_r \\ a\sin(l_r-L_r)\cos b_r = \varrho_r\sin(\lambda_r-L_r)\cos \beta_r \,, \quad a\sin(l_r-L_r)\cos b_r = \varrho_r\sin(\lambda_r-L_r)\cos \beta_r \,.$$

Hierbei müssen die Werthe von a identisch mit dem durch die Versuche erhaltenen gefunden werden. Neigung und Knoten erhält man aus [vergl. 1) pag. 102]:

$$\begin{aligned}
\operatorname{tg} i \sin(l, -\Omega) &= \operatorname{tg} b, \\
\operatorname{tg} i \cos(l, -\Omega) &= \frac{\operatorname{tg} b_{i} - \operatorname{tg} b_{i} \cos(l_{i} - l_{i})}{\sin(l_{i} - l_{i})}, \end{aligned} \right\} 8)$$

in welchen Formeln, weil dieselben wohl nur auf Planeten angewendet werden, tg i stets positiv anzunehmen ist. Die Argumente der Breite finden sich [vergl. 3) pag. 102] nach:

$$\begin{aligned}
\operatorname{tg} u_{n} &= \operatorname{tg}(l_{n} - \Omega) \operatorname{sec} i \\
\operatorname{tg} u_{n} &= \operatorname{tg}(l_{n} - \Omega) \operatorname{sec} i
\end{aligned} \right\} 9^{n}$$

Als Probe hierfür gilt:

$$u_{\prime\prime}-u_{\prime}=2f. \qquad 10)$$

Die in Bogensekunden ausgedrückte tägliche mittlere siderische Bewegung  $\mu$  ergibt sich nach:  $\mu = \frac{k''}{4}, \qquad \log k'' = 3.550 \, \cos 6. \, \} \, \text{II})$ 

Um nun eine Ephemeride abzuleiten, berechnet man mit der wahren Schiefe der Ekliptik  $\varepsilon$ , welche etwa der Zeitmitte entspricht, die bekannten Äquatorconstanten [vgl. 14] pag. 18] nach:

$$\begin{array}{lll} n\sin N & = & \sin i \,, & \sin b \sin B = \sin \Omega \cos \varepsilon \\ n\cos N & = & \cos \Omega \cos i \,, & \sin b \cos B = n\cos (N+\varepsilon) \\ \sin a \sin A = & \cos \Omega \,, & \sin c \sin C = \sin \Omega \sin \varepsilon \\ \sin a \cos A = & -\sin \Omega \cos i \,, & \sin c \cos C = n\sin (N+\varepsilon) \,, \end{array} \right\}_{12)}$$

und setzt abkürzend:

$$A' = A + u, \qquad \alpha = a \sin a$$

$$B' = B + u, \qquad \beta = a \sin b$$

$$C' = C + u, \qquad \gamma = a \sin c,$$

dann sind die wahren heliocentrischen Sonnencoordinaten bestimmt durch:

$$x = \alpha \sin (A' + \mu t)$$

$$y = \beta \sin (B' + \mu t)$$

$$z = \gamma \sin (C' + \mu t),$$

in welchen Formeln t die seit der Epoche der ersten Beobachtung verflossene Zeit in mittleren Sonnentagen darstellt.

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Es sollen nun die vorstehend entwickelten Formeln durch ein Beispiel erläutert werden, in welchem, da wie in allen ähnlichen Fällen nicht die grösste Genauigkeit gefordert wird, die Rechnung nur fünfstellig geführt wird. Die Beobachtungen sind dem Planeten Angelina entlehnt und liefern als Grundlagen der Rechnung:

welche Angaben auf das wahre Äquinoctium 1861 März 9.5 bezogen gedacht sind. Nach 1) (pag. 448) erhält man:

$$\psi$$
, = 168° 35′ 6″,  $P$ , = 187° 58′ 48″  
 $\psi$ <sub>n</sub> = 178 19 26 ,  $P$ <sub>n</sub> = 259 57 47;

nach 2) (pag. 448) findet sich:

$$W' = 181^{\circ} 15' 21'',$$
  $\log w^2 = 9.53930$   
 $H' = 0.52.55,$   $\log h^2 = 9.81544.$ 

Nun sind die Gleichungen 3), 4) und 5) (pag. 448) durch Versuche aufzulösen. Da die Beobachtungen einem kleinen Planeten angehören, so kann für den ersten Versuch  $a=2\cdot 5$  angenommen werden; bezeichnet man den aus der Formel 4) (pag. 448) für f resultirenden Werth mit  $f_g$ , den durch die Gleichung 5) erhaltenen mit  $f_p$ , so ergibt dieser Versuch:

$$f_g - f_p = + 1' 43'';$$

es muss daher die Annahme über a etwas vergrössert werden; der zweite Versuch wurde deshalb mit dem Werthe a = 2.65 durchgeführt und ergab:

$$f_g - f_p = -4".$$

Durch eine lineare Interpolation findet sich der verbesserte Werth von a = 2.64439 mit welchem der dritte Versuch durchgeführt wurde; da sich in demselben:

$$f_g - f_p = 0,$$

fand, so ist der letzte Werth als der wahre zu bezeichnen. Die Rechnung dieser drei Versuche gestaltete sich, wie folgt:

Versuch:	1.	2.	3.
a	2.50000	2.65000	2.64439
$\log a$	0.39794	0.42325	0.42233
z,	4° 30′ 44″	4° 15′ 22″	4° 15′ 55″
<b>z</b> ,,	0 40 4	0 37 48	0 37 53
$\frac{1}{2}(z_{\prime\prime}+z_{\prime})$	2 35 24	2 26 35	2 26 54
$\frac{1}{2}(z_{\prime\prime}-z_{\prime})$	— 1 55 20	— I 48 47	— I 49 I
$W'-\tfrac{1}{2}(z_n+z_n)$	178 39 57	178 48 46	178 48 27
$H'+\frac{1}{2}(z_{"}-z_{"})$	— I 2 25	— o 55 52	- o 56 6

Nach 6) (pag. 448) erhält man:

$$\log \varrho_{1} = 0.22088 \quad , \qquad \log \varrho_{2} = 0.21708,$$

nach 7) (pag. 449):

$$l_n = 176^{\circ} 29' 2''$$
,  $l_n = 178^{\circ} 32' 49''$   
 $\log \log b_n = 8_n 23758$ ,  $\log \log b_n = 8_n 25428$   
 $\log a = 0.42232$ ,  $\log a = 0.42232$ ,

nach 8) (pag. 449):

$$\Omega = 314^{\circ} 23' 17'', \qquad i = 1^{\circ} 28' 36'',$$

nach 9) (pag. 449):

$$u_{i} = 222^{\circ} 6' 18''$$
,  $u_{ii} = 224^{\circ} 10' 5''$ ,

Die nach 10) (pag. 449) folgende Probe stimmt bis auf eine Bogensekunde. Nach 11) (pag. 449) wird:  $\mu = 825''12$ .

Die Kreiselemente sind daher zusammengestellt:

Epoche: 1861 März 9.5 mittl. Berl. Zeit

$$u_i = 222^{\circ} \quad 6' \quad 18''$$
 $\Omega = 314 \quad 23 \quad 17$ 
 $i = 1 \quad 28 \quad 36$ 
 $\mu = 825'' \quad 12$ 
 $\log a = 0.42233$ .

Um nun aus diesen Elementen eine Ephemeride zu erhalten, berechnet man nach 12) (pag. 449) mit der wahren Schiefe (23° 27′ 29″):

$$A = 44^{\circ} 23' 47''$$
 $\log \sin a = 9.99992$ 
 $B = 313 55$ 
 $\log \sin b = 9.95907$ 
 $C = 316 42 40$ 
 $\log \sin c = 9.61793$ 

und erlangt demnach nach 13) und 14) (pag. 449) zur Bestimmung der rechtwinkligen wahren heliocentrischen Coordinaten die Formen:

$$x = \overline{0.42225} \sin(266^{\circ} 30' 5'' + 825''12 t)$$

$$y = \overline{0.38140} \sin(176 1 18 + 825''12 t)$$

$$z = \overline{0.04026} \sin(178 48 58 + 825''12 t),$$

in welchen die überstrichenen Factoren logarithmisch angesetzt sind und t in Einheiten des mittleren Sonnentages von der Epoche 1861 März 9.5 zu zählen ist. Leitet man hieraus eine Ephemeride ab, so erhält man die folgenden Zahlen, neben welchen die Correctionen, welcher die Ephemeride bedarf, um mit den Beobachtungen zu stimmen, angesetzt sind:

mittl. Berl. Zeit:	α	ð	⊿α	<b>⊿</b> δ
1861 März '9·5	12h 0m 6s	— 1° 43′6	OS	o'o
,, 17.5	11 53 18	— I 3·9	o	0.0
,, 25.5	11 46 27	— o 22·5	+ 5	o·4
April 2.5	11 40 3	+0 17.1	+ 16	— I·4
,, 10.5	11 34 35	+0 51.9	+ 36	<b>—</b> 3⋅1
,, 18.5	11 30 23	+ 1 19.5	+ 65	— 5· <b>7</b> ·

Eine solche Ephemeride würde den Beobachtern sehr gute Dienste geleistet haben, da die Fehler für nahe liegende Epochen als relativ gering zu bezeichnen sind.

# TAFELN.

Tafel I.

vergl. pag. 25.

							verg	l. pag. 25.
Mittl. Zeit	Red. auf Sternzeit	Mittl. Zeit	Red. auf Sternzeit	Mittl. Zeit	Red. auf Sternzeit	Mittl. Zeit	Red. auf Sternseit	Р. р.
oh om os 6 5 12 10 18 16 24 27	om o <sup>5</sup> 0 + o 1.0 + o 2.0 + o 3.0 + o 4.0	6 <sup>h</sup> 5 <sup>m</sup> 15 <sup>8</sup> 11 20 17 25 23 30 29 36	+ 1 <sup>m</sup> 0 <sup>s</sup> 0 + 1 1.0 + 1 2.0 + 1 3.0 + 1 4.0	12 <sup>h</sup> 10 <sup>m</sup> 29 <sup>8</sup> 16 34 22 40 28 45 34 50	+ 2 <sup>m</sup> 0 <sup>8</sup> 0 + 2 1.0 + 2 2.0 + 2 3.0 + 2 4.0	18 <sup>h</sup> 15 <sup>m</sup> 44 <sup>8</sup> 21 49 27 54 33 59 40 5	+3 <sup>m</sup> 0 <sup>s</sup> 0 +3 1.0 +3 2.0 +3 3.0 +3 4.0	05 00 37 <sup>8</sup> 0.1 1m 13 <sup>5</sup> 0.3 1m 50 <sup>5</sup> 0.3 2m 26 <sup>5</sup> 0.4 3m 3 <sup>5</sup> 2.5
30 26 36 31 42 37 48 42 9 54 47	+ o 5.0 + o 6.0 + o 7.0 + o 8.0 + o 9.0	35 41 41 46 47 51 6 53 56 7 0 2	+ 1 5.0 + 1 6.0 + 1 7.0 + 1 8.0 + 1 9.0	40 55 47 1 53 6 12 59 11 13 5 16	+2 5.0 +2 6.0 +2 7.0 +2 8.0 +2 9.0	46 10 52 15 18 58 20 19 4 26 10 31	+3 5.0 +3 6.0 +3 7.0 +3 8.0 +3 9.0	3m 39s 0.6 4m 16s 0.7 4m 52s 0.3 5m 29s 0.9
1 0 52 6 58 13 3 19 8 25 13	+ 0 10.0 + 0 11.0 + 0 12.0 + 0 13.0 + 0 14.0	6 7 12 12 18 17 24 23 30 28	+ 1 10.0 + 1 11.0 + 1 12.0 + 1 13.0 + 1 14.0	11 21 17 27 23 32 29 37 35 42	+ 2 10.0 + 2 11.0 + 2 12.0 + 2 13.0 + 2 14.0	16 36 22 41 28 47 34 52 40 57	+ 3 10.0 + 3 11.0 + 3 12.0 + 3 13.0 + 3 14.0	05 0°00 45 0.01 78 0.02 115 0.03
31 19	+ 0 15.0	36 33	+ 1 15.0	41 48	+2 15.0	47 2	+ 3 15.0	15 <sup>6</sup> 0.04
37 24	+ 0 16.0	42 38	+ 1 16.0	47 53	+2 16.0	53 7	+ 3 16.0	18 <sup>6</sup> 0.05
43 29	+ 0 17.0	48 44	+ 1 17.0	13 53 58	+2 17.0	19 59 13	+ 3 17.0	22 <sup>6</sup> 0.06
49 34	+ 0 18.0	7 54 49	+ 1 18.0	14 0 3	+2 18.0	20 5 18	+ 3 18.0	26 <sup>6</sup> 0.07
1 55 40	+ 0 19.0	8 0 54	+ 1 19:0	6 9	+2 19.0	11 23	+ 3 19.0	29 <sup>8</sup> ; 0.08
2 I 45 7 50 13 55 20 I 26 6	+ 0 20.0 + 0 21.0 + 0 22.0 + 0 23.0 + 0 24.0	6 59 13 5 19 10 25 15 31 20	+ 1 20.0 + 1 21.0 + 1 22.0 + 1 23.0 + 1 24.0	12 14 18 19 24 24 30 30 36 35	+ 2 20.0 + 2 21.0 + 2 22.0 + 2 23.0 + 2 24.0	17 28 23 34 29 39 35 44 41 49	+ 3 20.0 + 3 21.0 + 3 22.0 + 3 23.0 + 3 24.0	
32 11	+ 0 25.0	37 26	+ 1 25.0	42 40	+ 2 25.0	47 55	+ 3 25.0	
38 16	+ 0 26.0	43 31	+ 1 26.0	48 45	+ 2 26.0	20 54 0	+ 3 26.0	
44 22	+ 0 27.0	49 36	+ 1 27.0	14 54 51	+ 2 27.0	21 0 5	+ 3 27.0	
50 27	+ 0 28.0	8 55 41	+ 1 28.0	15 0 56	+ 2 28.0	6 10	+ 3 28.0	
2 56 32	+ 0 29.0	9 1 47	+ 1 29.0	7 1	+ 2 29.0	12 16	+ 3 29.0	
3 2 37	+0 30.0	7 52	+ 1 30.0	13 6	+2 30.0	18 21	+ 3 30.0	
8 43	+0 31.0	13 57	+ 1 31.0	19 12	+2 31.0	24 26	+ 3 31.0	
14 48	+0 32.0	20 2	+ 1 32.0	25 17	+2 32.0	30 31	+ 3 32.0	
20 53	+0 33.0	26 8	+ 1 33.0	31 22	+2 33.0	36 37	+ 3 33.0	
26 58	+0 34.0	32 13	+ 1 34.0	37 27	+2 34.0	42 42	+ 3 34.0	
33 3	+ 0 35.0	38 18	+ 1 35.0	43 33	+ 2 35.0	48 47	+3 35.0	
39 9	+ 0 36.0	44 23	+ 1 36.0	49 38	+ 2 36.0	21 54 52	+3 36.0	
45 14	+ 0 37.0	50 28	+ 1 37.0	15 55 43	+ 2 37.0	22 0 58	+3 37.0	
51 19	+ 0 38.0	9 56 34	+ 1 38.0	16 1 48	+ 2 38.0	7 3	+3 38.0	
3 57 24	+ 0 39.0	10 2 39	+ 1 39.0	7 54	+ 2 39.0	13 8	+3 39.0	
4 3 30	+ 0 40.0	8 44	+ 1 40.0	13 59	+ 2 40.0	19 13	+ 3 40.0	
9 35	+ 0 41.0	14 49	+ 1 41.0	20 4	+ 2 41.0	25 19	+ 3 41.0	
15 40	+ 0 42.0	20 55	+ 1 42.0	26 9	+ 2 42.0	31 24	+ 3 42.0	
21 45	+ 0 43.0	27 0	+ 1 43.0	32 14	+ 2 43.0	37 29	+ 3 43.0	
27 51	+ 0 44.0	33 5	+ 1 44.0	38 20	+ 2 44.0	43 34	+ 3 44.0	
33 56	+ 0 45.0	39 10	+ 1 45.0	44 25	+ 2 45.0	49 39	+ 3 45.0	
40 1	+ 0 46.0	45 16	+ 1 46.0	50 30	+ 2 46.0	22 55 45	+ 3 46.0	
46 6	+ 0 47.0	51 21	+ 1 47.0	16 56 35	+ 2 47.0	23 1 50	+ 3 47.0	
52 12	+ 0 48.0	10 57 26	+ 1 48.0	17 2 41	+ 2 48.0	7 55	+ 3 48.0	
4 58 17	+ 0 49.0	11 3 31	+ 1 49.0	8 46	+ 2 49.0	14 0	+ 3 49.0	
5 4 22	+ 0 50.0	9 37	+ 1 50.0	14 51	+2 50.0	20 6	+ 3 50.0	
10 27	+ 0 51.0	15 42	+ 1 51.0	20 56	+2 51.0	26 11	+ 3 51.0	
16 33	+ 0 52.0	21 47	+ 1 52.0	27 2	+2 52.0	32 16	+ 3 52.0	
22 38	+ 0 53.0	27 52	+ 1 53.0	33 7	+2 53.0	38 21	+ 3 53.0	
28 43	+ 0 54.0	33 58	+ 1 54.0	39 12	+2 54.0	44 27	+ 3 54.0	
34 48	+ 0 55.0	40 3	+ 1 55.0	45 17	+2 55.0	50 32	+ 3 55.0	_1 _
40 54	+ 0 56.0	46 8	+ 1 56.0	51 23	+2 56.0	23 56 37	+ 3 56.0	
46 59	+ 0 57.0	52 13	+ 1 57.0	17 57 28	+2 57.0	24 2 42	+ 3 57.0	
53 4	+ 0 58.0	11 58 19	+ 1 58.0	18 3 33	+2 58.0	8 48	+ 3 58.0	
5 59 9	+ 0 59.0	12 4 24	+ 1 59.0	9 38	+2 59.0	14 53	+ 3 59.0	
6 5 15	+ 1 0.0	12 10 29	+ 2 0.0	18 15 44	+3 0.0	24 20 58	+ 4 0.0	

Digitized by GOOGIC

Tafel II.

vergl. pag. 27.

Sternzeit	Red. auf mittl. Zeit	Sternseit	Red. auf mittl. Zeit	Sternzeit	Red. auf mittl. Zeit	Sternzeit	Red. auf mittl. Zeit	P. p.
)h om os 6 6 12 12 18 19 24 25	o <sup>m</sup> o <sup>*</sup> o — o 1.0 — o 2.0 — o 3.0 — o 4.0	6h 6m <sub>15</sub> s 12 21 18 27 24 33 30 40	— I <sup>m</sup> 0 <sup>8</sup> 0 — I 1.0 — I 2.0 — I 3.0 — I 4.0	12 <sup>h</sup> 12 <sup>m</sup> 29 <sup>8</sup> 18 35 24 42 30 48 36 54	2 <sup>m</sup> 0 <sup>8</sup> 0 2 1.0 2 2.0 2 3.0 2 4.0	18 <sup>h</sup> 18 <sup>m</sup> 44 <sup>s</sup> 24 50 30 56 37 2 43 9	- 3 <sup>m</sup> 0 <sup>s</sup> 0 - 3 1.0 - 3 2.0 - 3 3.0 - 3 4.0	08 080 378 0.1 1m 138 0.2 1m 508 0.3 2m 268 0.4 3m 38 0.5
30 31	- 0 5.0	36 46	— I 5.0	43 0	- 2 5.0	49 15	-3 5.0	3 <sup>m</sup> 3 <sup>s</sup> 0.5
36 37	- 0 6.0	42 52	— I 6.0	49 7	- 2 6.0	18 55 21	-3 6.0	3 <sup>m</sup> 40 <sup>s</sup> 0.6
42 44	- 0 7.0	48 58	— I 7.0	12 55 13	- 2 7.0	19 1 27	-3 7.0	4 <sup>m</sup> 16 <sup>s</sup> 0.7
48 50	- 0 8.0	6 55 4	— I 8.0	13 1 19	- 2 8.0	7 34	-3 8.0	4 <sup>m</sup> 53 <sup>s</sup> 0.8
54 56	- 0 9.0	7 1 11	— I 9.0	7 25	- 2 9.0	13 40	-3 9.0	5 <sup>m</sup> 30 <sup>s</sup> 0.9
1 2 7 9 13 15 19 21 25 27	- 0 10.0 - 0 11.0 - 0 12.0 - 0 13.0 - 0 14.0	7 17 13 23 19 29 25 36 31 42	- 1 10.0 - 1 11.0 - 1 12.0 - 1 13.0 - 1 14.0	13 31 19 38 25 44 31 50 37 56	- 2 10.0 - 2 11.0 - 2 12.0 - 2 13.0 - 2 14.0	19 46 25 52 31 59 38 5 44 11	- 3 10.0 - 3 11.0 - 3 12.0 - 3 13.0 - 3 14.0	0 <sup>8</sup> 0 <sup>8</sup> 00 4 <sup>8</sup> 0,01 7 <sup>8</sup> 0.02 11 <sup>8</sup> 0.03
31 34 37 40 43 46 49 52 55 59	- 0 15.0 0 16.0 0 17.0 0 18.0 0 19.0	37 48 43 54 50 1 7 56 7 8 2 13	— I 15.0 — I 16.0 — I 17.0 — I 18.0 — I 19.0	44 3 50 9 13 56 15 14 2 21 8 28	- 2 15.0 - 2 16.0 - 2 17.0 - 2 18.0 - 2 19.0	50 17 19 56 23 20 2 30 8 36 14 42	— 3 15.0 — 3 16.0 — 3 17.0 — 3 18.0 — 3 19.0	15° 0.04 18° 0.05 22° 0.06 26° 0.07 29° 0.08 33° 0.09
2 5	- 0 20.0	8 19	— I 20.0	14 34	- 2 20.0	20 48	- 3 20.0	33   1117
8 11	- 0 21.0	14 26	— I 21.0	20 40	- 2 21.0	26 55	- 3 21.0	
14 17	- 0 22.0	20 32	— I 22.0	26 46	- 2 22.0	33 I	- 3 22.0	
20 24	- 0 23.0	26 38	— I 23.0	32 53	- 2 23.0	39 7	- 3 23.0	
26 30	- 0 24.0	32 44	— I, 24.0	38 59	- 2 24.0	45 13	- 3 24.0	
32 36	- 0 25.0	38 51	— 1 25.0	45 5	- 2 25.0	51.20	- 3 25.0	·
38 42	- 0 26.0	44 57	— 1 26.0	51 11	- 2 26.0	20 57 26	- 3 26.0	
44 49	- 0 27.0	51 3	— 1 27.0	14 57 18	- 2 27.0	21 3 32	- 3 27.0	
50 55	- 0 28.0	8 57 9	— 1 28.0	15 3 24	- 2 28.0	9 38	- 3 28.0	
57 1	- 0 29.0	9 3 16	— 1 29.0	9 30	- 2 29.0	15 45	- 3 29.0	
3 7	-0 30.0	9 22	— 1 30.0	15 36	-2 30.0	21 51	- 3 30.0	
9 14	-0 31.0	15 28	— 1 31.0	21 43	-2 31.0	27 57	- 3 31.0	
15 20	-0 32.0	21 34	— 1 32.0	27 49	-2 32.0	34 3	- 3 32.0	
21 26	-0 33.0	27 41	— 1 33.0	33 55	-2 33.0	40 10	- 3 33.0	
27 32	-0 34.0	33 47	— 1 34.0	40 1	-2 34.0	46 16	- 3 34.0	
33 38	- 0 35.0	39 53	— 1 35.0	46 8	2 35.0	52 22	- 3 35.0	
39 45	- 0 36.0	45 59	— 1 36.0	52 14	2 36.0	21 58 28	- 3 36.0	
45 51	- 0 37.0	52 5	— 1 37.0	15 58 20	2 37.0	22 4 35	- 3 37.0	
51 57	- 0 38.0	9 58 12	— 1 38.0	16 4 26	2 38.0	10 41	- 3 38.0	
58 3	- 0 39.0	10 4 18	— 1 39.0	10 33	2 39.0	16 47	- 3 39.0	
4 10	- 0 40.0	10 24	— 1 40.0	16 39	- 2 40.0	22 53	- 3 40.0	
10 16	- 0 41.0	16 30	— 1 41.0	22 45	- 2 41.0	29 0	- 3 41.0	
16 22	- 0 42.0	22 37	— 1 42.0	28 51	- 2 42.0	35 6	- 3 42.0	
22 28	- 0 43.0	28 43	— 1 43.0	34 57	- 2 43.0	41 12	- 3 43.0	
28 35	- 0 44.0	34 49	— 1 44.0	41 4	- 2 44.0	47 18	- 3 44.0	
34 41	0 45.0	40 55	— 1 45.0	47 10	- 2 45.0	53 24	- 3 45.0	,
40 47	0 46.0	47 2	— 1 46.0	53 16	- 2 46.0	22 59 31	- 3 46.0	
46 53	0 47.0	53 8	— 1 47.0	16 59 22	- 2 47.0	23 5 37	- 3 47.0	
53 0	0 48.0	10 59 14	— 1 48.0	17 5 29	- 2 48.0	11 43	- 3 48.0	
59 6	0 49.0	11 5 20	— 1 49.0	11 35	- 2 49.0	17 49	- 3 49.0	
5 12	- 0 50.0	11 27	- 1 50.0	17 41	- 2 50.0	23 56	- 3 50.0	
11 18	- 0 51.0	17 33	- 1 51.0	23 47	- 2 51.0	30 2	- 3 51.0	
17 25	- 0 52.0	23 39	- 1 52.0	29 54	- 2 52.0	36 8	- 3 52.0	
23 31	- 0 53.0	29 45	- 1 53.0	36 0	- 2 53.0	42 14	- 3 53.0	
29 37	- 0 54.0	35 52	- 1 54.0	42 6	- 2 54.0	48 21	- 3 54.0	
35 43	- 0 55.0	41 58	- 1 55.0	48 12	- 2 55.0	23 54 27	-3 55.0	Goog
41 50	- 0 56.0	48 4	- 1 56.0	17 54 19	- 2 56.0	24 0 33	-3 56.0	
47 56	- 0 57.0	11 54 10	- 1 57.0	18 0 25	- 2 57.0	6 39	-3 57.0	
54 2	- 0 58.0	12 0 17	- 1 58.0	6 31	- 2 58.0	12 46	-3 58.0	
0 8	- 0 59.0	6 23	- 1 59.0	12 37	- 2 59.0	18 52	-3 59.0	
6 15	- 1 0.0	12 12 29	- 2 0.0	18 18 44	- 3 0.0	24 24 58	-4 0.0	

## Tafel III.

vergl. pag. 3.

Name des Ortes	Lange v. Ber- lin in Zeit  + westlich  - östlich	it. Zt. im m. Mittag eniger it. Zt. n Berl. dittag	log A	log D	Name des Ortes	Länge v. Berlin in Zeit  + westlich  - östlich	St. Zt. im m. Mittag weniger St. Zt. im Berl. Mittag	log tg φ'	log A lq
Åbo	— oh 35 <sup>m</sup> 31°50 —	- 5884 0.2435	9.4649	0.8845	Helsingfors	-0h46m14823			
Adelaide		-82.26 9 <sub>8</sub> 8411			Hudson, O.	+6 19 19.06			
Albany, N. Y.	+ 5 48 34.13 +					- I II 34.00			
Alfred Obs. N. Y.		-59.91 9.9554				- o 20 19.5		9,8250	
Algier	+ 0 41 23.52 +				Kazan	- 2 22 54.16			
Allegheny, Pa.	+6 13 37.84 +				Kew Kiel	+0 34 50.0			
Altona	+ 0 13 48.56 +				Kiew	+ 0 12 59.14 - 1 8 25.80			
Amherst, Mass. Annapolis, Md.	+ 5 43 42.2 + + 5 59 31.09 +				Königsberg	- 0 28 24.2		0.1473	
	+ 6 28 30.10 +				Kopenhagen	+0 3 15.99	+ 0.54	0.1620	0.52280
Armagh	+ 1 20 10.3 +	-12.17 0.1416	0.5372	0.8548	Krakau	— o 26 15.2		0.0743	
Athen		- 6.79 9.8895			Kremsmünster	-0 2 57.7		0.0435	
Berlin	0 0 0.00	0.00 0.1122			Leiden	+0 35 38.56			
Bern	+ 0 23 49.25 +				Leipzig			0.0939	
Bethlehem, Pa.	+ 5 55 6.81 +	-58.34 9.9302	9.6517	0.7580	Leyton	+0 53 35.8	+ 8.80	0.0977	9.5651 al
Birr Castle	+ 1 25 15.8 +	-14.01 0.1215	9.5502	0.8478	Lilienthal	十0 17 54		0.1222	
Bologna		- 1.34 9.9895			Lissabon (N. St.)			9.9009	
Bonn	+ 0 25 II.62 +				Lissabon (Mar. St.)			9.9009	
Bothkamp .		- 2.15 0.1391						0.1263	
Bremen		- 3.01 0.1212			Lübeck	+ 0 10 49.2		0.1336	
Breslau		- 2.39 0.0905			Lund Madras	+0 0 49.89 -4 27 23.4			
Brüssel	+0 36 6.2  +  +0 53 12.16 +	- 5.93 0.0864 - 8.74 0.7076			Madrid	+ 1 8 19.96			
Cambridge (Engl.) Cambridge, Mass.		-55.54 9.9573			Mailand	+ 0 16 48.87			
Charkow		-15.00 0.0733			Mannheim	+ 0 19 44-39			
Chicago, Ill.		-66.37 9.9490			Marburg	+0 18 29.9			
Christiania	+ 0 10 41.1 +				Markree	+ 1 27 23.3			
Cincinnati, O.	+ 6 31 16.33 +				Marseille (N. St.)	+0 32 0.27			
Clinton, N. Y.	+ 5 55 12.35 +	-58.35 9.9676	9.6352	0.7788	Melbourne	- 8 46 19.4	86.46	9,8873	9.66# °4
Coimbra	十 1 27 9.0 十	-14.32 9.9241	9.6543	0.7545	Mexico	十 7 30 I.5		9.5446	
Cordoba		-50.98 9,7831			Modena	+0 9 52.0		9.9918	
Danzig		- 3.46 0.1415			Moskau	— I 36 42.26			
Dorpat		- 8.76 0.2077			Mt. Hamilton, Cal.			9.8797	
Dresden (B. Engelh.)		- 0.22 0.0893			München Noonal (Cono di M.)			0.0449	
Dublin Düsseldorf (Bilk)		-12.97 0.1261 - 4.35 0.0919			Neapel (Capo di M.)   Neuchâtel	一 o 3 24.9 十 o 25 45.05			
Dunecht		-10.39 0.1872			New Haven, N. Y.	+ 5 45 17.10			
Durham		- 9.84 0.1481			New York, N. Y.	+ 5 49 31.53			
Edinburg		-10.89 0.1674			New York (Col. C.)				
Florenz		- 1.40 9.9784			Nicolajew	-1 14 18.96			
Genf	+ 0 28 58.15 +				Odessa	- I 9 27.5	-11.41	0.0195	9.60950
Georgetown, D. C.		-59.45 9.9040			Ofen	-0 22 4I	- 3.73	0.0348	9.6013
Glasgow (Schottl.)	+ 1 10 45.46 +				O-Gyalla	- o 19 10.69		0.0407	
Glasgow, Mo.		-69.80 9.9097			Olmütz	- o 15 33		0.0671	
Göttingen	+ 0 13 48.5 +	- 2.27 0.0970	9.5655	0.8386	Oxford (Radel. Ob.)				
Gotha (N. St.)	+0 10 44.35 +				Oxford (Univ.)	+ 0 58 35.3		0.1005	
Gotha (Seeberg)	+ 0 10 39.4 +				Oxford, Miss.	+6 51 42.0		9.8321	
Greenwich	+ 0 53 34.91 +				Padua Palermo			0.0032	
Hamburg Hannover, N. H.	+ 0 13 41.1 +				Paramatta	+0 0 10.9 -9 10 31.4			
Hastings, N. Y.	+ 5 42 43.44 + + 5 49 4.6 +	-50.30 9.9774 -57.34 9.9361			Paris (Obs. nat.)	+0 44 13.88	+ 7.27	0.0554	0. (806:
Haverford, N. J.	+ 5 54 47.66 +				Paris (Montsouris)	+ 0 44 14.12			
, 11. 0.	T 4/.00	3 3.7-1	7333	, 5-7			, ,,5,		

#### Tafel III.

ne des Ortes	Länge v lin in + wes - östl	Zeit tlich	im	Zt. Berl.	log tg φ'	log A	$\log D$
_		n	i .				
B	+ Oh I 2"				9.9941		
sburg	1 7				0.2346		
delphia, Pa.	+ 5 54	13.30	+ 5				0.7522
	-01	48.27					0.7931
mouth am	+0 57 +0 I	58.8			0.0856		
hkeepsie, N.Y.		19.1	T .	0.22	0.1103	9.5573	0.8436
ikeepsie, N. I.	+ 5 49 - 0 4	8.5 6.6					0.7675
eton, N. J.	+ 5 52	12.4	1	~ 86	0.0740	9.5709	0.8296
dence, R. I.	+ 5 39	•					
wa.	T 3 39	43.74					0.7687
ec ec	+ 5 38	24			0.0245		
e Janeiro	+ 3 46	11			9 <sub>n</sub> 6228		
ster, N. Y.	+ 6 4	59			9.9688		
(Coll. Rom.)	+0 3	41.3					0.7692
(Capitol)	+0 3	40.5			9.9499		
Louis, Mo.	+6 54						0.7399
ernando	+ 1 18						0.7184
go de Chile	+ 5 36	17.3					0,6856
rin	+07	54.00					0.8508
nberg	-0 12	15.7					0.8296
r	+0 19	49.29					0.8246
holm	- o 18	39.07					0.8796
hurst	+1 3	27.6					0.8520
burg(prov.St.)	+0 22	32.41					0.8198
burg (N. St.)	+022	30.25	+	3.70	0.0516	9.5921	0.8198
y	-9 11	15.0					0,6904
use	+ 0 47	44.9	+	7.84	9.9761	9.6312	0.7833
	-0 I	27.2	-	0.24	0.0068	9.6161	0.7990
N. Y.	+ 5 48	19.5					0.7762
Hill(Huggins)		2.6					0.8380
	+0 22	47.7					0.7947
enham (Bish.)	1	48.0					0.8381
3. (N. St.)	-0 16	55-37					0.8819
it	+0 33	3.2					0.8419
ig	+0 4						0.7974
8	+0.34	-					0.7902
hau	- o 30	32.42					0.8427
ington, D. C.	+6 1						0.7424
point, N. Y.	+ 5 49						0.7649
(A. St.)	+ 5 48 - 0 11	56.79					0.7597
(Opp.)	-011	50.42	į.				
(N. St.)	-011						0.8173
Imshaven	+ 0 20						0.8174
imstown, Mass.							0.7760
imstown(Vict)		•					0,7325
LIMBOWN (VICO)	- 0 47		_ °				0.8566
sor (N. S. W.)							0,6875
1	+019						0.8115
-	1 ,		<u> L'</u>	,	332	1	1

$$tg \ \gamma = \frac{tg \ \varphi'}{\cos (\theta - \alpha)}$$

$$\alpha - \alpha' = \frac{A}{\varrho} \cdot \frac{\sin (\theta - \alpha)}{\cos \delta}$$

$$\delta - \delta' = \frac{D}{\varrho} \cdot \frac{\sin (\gamma - \delta)}{\sin \gamma};$$

 $\alpha-\alpha'$  und  $\delta-\delta'$  sind an die beobachteten Grte mit ihren Zeichen anzubringen, um geocentrische Coordinaten zu erhalten.

 $\theta - \alpha = \text{Stundenwinkel}$   $\alpha - \alpha'$  wird im Zeitmass erhalten  $\delta - \delta'$  » Bogenmass » .

 $\log A$  und  $\log D$  sind in Einheiten der letzten Stelle zu corrigiren, wenn die angewandte Parallaxe zwischen den folgenden Grenzen angenommen wird:

Parall. Corr.	Parall. Corr.	Parall. Corr.	Parall. Corr.
8"7861 8.7861 8.7901 8.7901 8.7902 8.7962 -26 8.7962 -25 8.8003 -23 8.8023 -24 8.8003 -23 8.8024 -21 8.8063 -22 8.8084 -19 8.8104 -18 8.8104 -18 8.8104 -18 8.8104 -18 8.8104 -18 8.8104 -18 8.8104 -19 8.8105 -19 8.81	8"8165	8"8470 8.8490 8.8511 8.8531 8.8551 4.8551 8.8572 5.86613 6.86613 7.8.8653 8.8653 8.8653 8.8653 8.8674 11.88735 8.8735 8.8735 8.8755 8.8755 8.87755 8.87756 1.15	8"8776 8.8796 8.8817 8.8837 8.8858 8.8878 8.8899 8.8919 8.8919 8.8960 8.8981 8.9001 8.9001 8.9022 8.9042 8.9063 8.9083

Γ_						<del></del>	7	И							$\neg$
-			<b>O</b>	0				<u>-</u> -			1	0			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
01	0.0 00 000	01 993	03 986	05 979	07 971	09 964	11 957	o'	0.7 17 469	19 462	21 455	23 448	25 441	27 435	29 43
1	, ,				19 929			ı	29 428	31 421	33414	35 407	37 401 49 360	39 394	41 30
3					31 886 43 843			3	53 346	55 339	57 332	59 326	61 319	63 312	65 32
4	47 829	49 822	51 815	53 807	55 800	57 793		4	65 305	67 299	69 292	71 285	73 2 7 8	75 271	
5	0.0 59 786				67 758		71 743	5	0.7 77 265				85 238 97 197		
7					91 672			7	0.8 01 183	03 177	05 170	07 163	09 1 56	11 150	13 14
8					63 629			8				19 123 31 082	21 116 33 076		
10	0.1 07 615						19 572 31 529	9 10	0.8 37 062						-
11	31 529	33 522	35 515	37 508	39 501	41 494	43 487	11	49 022	SI 015	53 009	55 002	56 995	58 988	60 g
12					51 458			12	60 982	62 975	64 968	66 962	68 955 80 915	70 948 82 008	72 94 81 00
13					75 373			13 14	84 902	86 895	88 888	90 882	92 875	94 868	
15	0.1 79 359	81 352	83 344	85 337	87 330	89 323	91 316	15	0.8 96 862	98 855	ōo 848	ŏ2 842	ŏ4 835	ō6 828	_
16 17	91 316				99 288				0.9 08 822	10 815	12 808	14 802	16 795 28 755	18 788	
18					23 202		27 188	17	32 742	34 735	36 729	38 722	40 716	42 709	44.7
19	27 188	29 181	31 174	33 167	35 160	37 153	39 145	19	44 702	46 696	48 689	50 683	52 676	54 669	56 6
20 21	0.2 39 145				47 117 59 074		51 103	20 21	0.9 56 663	158 656 170 617	60 650	74 604	76 597	66 630 78 590	
22					71 032		75 018		80 584	82 577	84 571	86 564	88 558	90 551	92 5
23					82 989				92 544 1.0 04 505	94 538	96 531	98 525	õo 518	02 512	16 a
24	0.2 98 933		90 961				98 933		1.0 16 466						
26	0.3 10 890								28 427	30 420	32 414	34 407	36 401	. 38 394	<b>4c 3g</b>
27					30 820								48 362 60 323		
29			50 749		42 777 54 735		58 721	28 29	64 310	66 304	68 297	70 291	72 284	74 278	527
30	0.3 58 721							30	1.0 76 271	78 265	80 259	82 252	84 246	86 239	38 2
31					78 650 90 608					90 225	92 220	06 175	96 207	198 201 110 162	12.15
33	94 594	96 587	98 580	ão 573	o2 566				12 156	14 149	16 143	18 137	20 1 30	22 124	<b>41</b>
34	0.4 06 552						18 509						32 092		
35 36	0.4 18 509				38 439				1.1 36 079 48 041	50 035	52 028	54 022	56 016	58 009	60 00
37	42 425	44 418	46 411	48 404	50 397	52 390	54 383	37	60 003	61 996	63 990	65 984	67 977	169 971	"1 5
38 39	1 22 7 7	56 376 68 334		_	62 355 74 313	1	1	38 39	71 965 82 927	73 959 85 921	75 952 87 914	77 940 89 908	79 940 91 902	81 933 93 895	95 🗓
40	0.4 78 299							40	1.1 95 889	97 883	99 877	ŏ1 870	ō3 864	<b>35 858</b>	å• N
41	90 257	92 250	94 243	96 236	98 229	ÕO 222	Õ2 215	41	1.2 07 851	09 845	11 839	13 833	15 826	1 7 8 20	16
42	0.5 02 215				10 187				19 814	33 770	35 764	25 795 37 758	27 789 39 751	29 783 41 745	45
44	26 131	28 124	30 117	32 110	34 104	36 097	38 090	44 :	43 739	45 733	47 727	49 720	51 714	53 708	35.5
45									1.2 55 702	57 696	59 689	61 683	63 677 75 640	65 671	6-1
46 47					58 020 69 978				79 628	81 621	83 615	85 609	87 603	89 597	Ģ1 5 <u>3</u> ,
48	73 964	75 958	77 951	79 944	81 937	83 930	85 923	48	91 591	93 584	95 578	97 572	99 566	ō1 56∞	03 5
49					93 895		amaa .		1.3 03 554						
50 51	0.5 97 881								27 480	29 474	31 468	33 462	35 456	37 450	39 #
52	21 798	23 791	25 785	27 778	29 771	31 764	33 757	52	39 444	41 438	43 432	45 426	47 420	49 414	51 47
53 54					41 729 53 688								59 383 71 347		
55	0.6 57 674	59 667	61 661	63 654	65 647	67 640	69 633	55	1.3 75 335	77 329	79 323	81 317	83 311	85 305	1- 1
56	69 633	71 626	73 619	75 613	77 606	79 599	81 592	56	87 299	89 293	91 287	93 281	95 275	97 269	gų žą
57 58					89 564					13 221	15215	17 209	67 239 19 204	21 198	23 15
59									23 192	25 186	27 180	29 174	31 168	33 162	35 IS
ш						L						<u> </u>			

	1992	1993	1994	1995	
1	199.2	199.3	199.4	199.5	1
2	398.4	398.6	398.8	399.0	2
3	597.6	597.9	598.2	598.5	3
4	796.8	797.2	797.6	798.0	4
5	996.0	996.5	997.0	997.5	5
6	1195.2	1195.8	1196.4	1197.0	6
7	1394.4	1395.1	1395.8	1396.5	7
8	1593.6	1594.4	1595.2	1596.0	8
9	1 <b>792.</b> 8	1793.7	1794.6	1795.5	9

1395.1 1395.8 1390.5 7 1594.6 1795.5 9 Digitized by

Tafel IV.

			M						
	<b>2</b> °				3				
0"   10" .   2	30" 40"	50"   60"	v	o"	10"   20"	30"	40"	50"	60"
	109 53 103 55 097	57 091 59 085	1	65 255	55 276 57 272 67 250 69 246	71 241	73 237	75 233	77 228
	074 65 068 67 062 038 77 033 79 027			89 202	79 224 81 220 91 198 93 194	95 190	97 185	99 181	ÕI 177
83 015 85 009 87 1.4 94 980 96 974 98	003 88 998 90 992	<del></del>	_	<del></del> ,	03 172 05 168				
1.5 06 945 08 939 10		16 916 18 911	6	25 126	27 122 29 117 39 096 41 092	31 113	33 109	35 105	37 101
30 876 32 870 34	864 36 859 38 853	40 847 42 842	8	49 076	51 071 53 067	55 063	57 059	59 055	61 051
1.5 54 807 56 802 58	830 48 824 50 819 796 60 790 62 784				63 047 65 043 75 022 77 018				
	762 72 756 74 750 728 84 722 86 716			85 002	86 998 88 994 98 974 8 970	90 990	92 986	94 982	96 978
	694 96 688 98 683	00 677 02 671	13	2.3 08 954	10 950 12 946 22 926 24 922	14 942	16 938	18 934	20 930
1.6 14 638 16 632 18	627 20 621 22 615	24 610 26 604	15	2.3 32 906	34 902 36 898	38 894	40 890	42 887	44 883
	593 32 587 34 582 560 44 554 46 549				46 879 48 875 58 856 60 852		•	- i I	
	527 56 521 58 516 494 68 488 70 483				70 833 72 829 82 810 84 806				
1.6 74 472 76 466 78	461 80 455 82 450	84 444 86 439	20	2.3 92 791	94 787 96 783	98 780	ōo 776	õ2 772	ō4 768
98 406 00 401 02	428 92 422 94 417 395 04 390 06 384	58 379 TO 374	22	16 746	06 765 08 761 18 742 20 739	22 735	24 731	26 728	28 724
1.7 10 374 12 368 14	363 16 357 18 352 330 28 325 30 320				30 720 32 717 42 699 44 695				40 702 52 681
1.7 34 309 36 304 38	298 40 293 42 288 266 52 261 54 256				54 677 56 674 66 656 68 652				
58 245 60 240 62	234 64 229 66 224	68 218 70 213	27	76 638	78 635 80 631	82 628	84 624	86 621	88 617
	203 76 197 78 192 171 88 166 90 161				90 614 92 610 02 593 04 589	1		- 1	
1.7 94 150 96 145 98					14 572 16 569 26 552 28 549			22 559 34 539	
18 088 20 082 22	077 24 072 26 067 046 36 041 38 036	28 062 30 057	32	36 535	38 532 40 529 50 512 52 509	42 525	44 522	46 519	48 515
42 026 44 021 46	015 48 010 50 005	52 000 53 995	34	60 496	62 492 64 489	66 486	68 483	70 479	72476
1.8 53 995 55 990 57 65 964 67 959 69	985 59 980 61 975 954 71 949 73 944				74 473 76 470 86 454 88 450		1		3
	924 83 919 85 914 894 95 889 97 884		- : 11		98 435 00 431 10 416 12 413				
1.9 01 874 03 869 05	864 07 859 09 854	11 849 13 844	39	20 400	22 397 24 394	26 391	28 388	30 385	32 382
	804 31 799 33 794	35 789 37 784	41	44 364	34 379 36 376 46 361 48 358	50 355	52 352	54 349	56 346
	775   43 770   45 765   745   55 740   57 735			68 328	58 343 60 340 70 325 72 322	74 319	76 316	78 314	80 311
61 726 63 721 65 1.9 73 697 75 692 77	716 67 711 69 706 687 79 682 81 677				82 308 84 305 94 291 96 288				
85 668 87 663 89	658 91 653 93 649	95 644 97 639	46	2.7 04 276	06 274 08 271	10 268	12 265	14 262	16 260
2.0 09 610 11 606 13	629   53 625   55 620 601   15 596   17 591	19 587 21 582	48	28 243	18 257 20 254 30 240 32 237	34 235	36 232	38 229	40 227
21 582 23 577 25 2.0 33 554 35 549 37	573 27 568 29 563 544 39 540 41 535		1		42 224 44 221 54 208 56 205			·	
45 526 47 521 49	516 51 512 53 507 488 63 484 65 479	55 502 57 498	51	64 195	66 192 68 189 78 176 80 174	70 187	72 184	74 182	76 179
69 470 71 465 73	461 75 456 77 452	79 447 81 442	53	88 164	90 161 92 158	94 156	96 153	98 151	ōo 148
2.0 93 415 95 410 97	433 87 429 89 424 406 99 401 01 397	ō3 392 Ō5 388	55		02 146 04 143				
2.1 05 388 07 383 09	379 11 374 13 370 352 23 347 25 343	15 365 17 361	56	24 119	26 116 28 114 38 102 40 099	30 111	32 109	34 107	36 104
29 334 31 330 33	325 35 321 37 316	39 312 41 307	58	48 090	50 088 52 085	54 083	56 o8 i ]	58 078	60 076
41 307 43 303 45	298 47 294 49 290	31 203 53 281	39	00 076	02 074 04 071	00 009	06 007	/0 005	/ 2 002

	1994	1995	1996	1997	1998	
1	199.4	199.5	199.6	199-7	199.8	I
2	398.8	399.0	399.2	399.4	399.6	2
3	598.2	598.5	598.8	599.1	599.4	3
4	797.6	798.0	798.4	798.8	799.2	4
5	997.0	997.5	998.0	998.5	999.0	5
6	1196.4	1197.0	1197.6	1198.2	1198.8	6
7	1395.8	1396.5	1397.2	1397-9	1398.6	7
7 8	1595.2	1596.0	1596.8	1597.6	1598.4	8
9	1794.6	1795.5	1796.4	1797.3	1798.2	9

							1	И.							
			4	0				<u> </u>	,		5	0			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o <u>"</u>	10"	20"	30"	40"	50"	600
01	2.8 72 062							o'					1		
1 2			88 044 50 03 1	90 042 02 029			96 036 08 023	1 2	3.6 03 724				11 726 23 729		
3	2.9 08 023	10 020	12018	14 016	16 014	18 012	20 010	3	27 730	29 731	31 732	33 732	35 733	37 734	397
4	2.9 31 997			26 004 37 991	<del></del>			5	39 734			45 736 57 741	47 737 59 742	!	-
5	43 985	45 983	47 981	49 979	51 977	53 975	55 973	6	63 743	65 744	67 745	69 745	71 746	73 747	1-51
7 8		57 971 69 959	(	61 967 73 956		1	1	7 8					83 751 95 757		
9				85 944				9					87 762		
10	2.9 91 939 3.0 03 928						õ3 928					17 767			
12				21 912									31 775 43 781		
13				33 901					47 784	49 785	51 786	53 787	55 788	57 789	59 %
14	3.0 51 886			45 891 57 881			63 876	15	3.7 71 798			77 802	67 795 79 803		
16	63 876	65 875	67 873	69 872	71 870	73 868	75 867	16	83 806	85 807	87 808	89 810	91 811	93 812	95
17 18				81 862 93 853					3.8 07 822				03 819 15 828		
19	99 849	ŏ1 847	ō3 846	<u> 55 844</u>	ō7 843	ō9 842	ī 1 840	19	19831	21 832	23 834	25 835	27 837	29 838	31
20 21	3.1 11 840 22 822			17 836 29 828					3.8 31 840	33 841	35 843	37 844	39 846 51 855	41 847	43
22	35 824	37 822	39 821	41 820	43 818	45 817	47 816	22	55 859	57 860	59 862	61 863	63 865	65 867	67
23 24				53 812 65 804									75 875 87 886		
25	3.1 71 801	73 800	75 798	77 797	79 796	81 795	83 794	25	3.8 91 889				99 897		
26 27				89 790 51 784					3.9 03 900				11 908		
28	3.2 07 780	09 779	11 778	13 777	15 776	17 775	19 774						35 931		
29	19 774 3.2 31 768		I	25 771			·	29				45 941			-
30				37 765 49 760				30 31	3.9 51 947 63 960				59 956 71 969		
32		57 756 69 751		61 754 73 749				32	75 973	77 975	79 977	81 980	83 982	85 984	8-3
33				85 745				33 34	4.0 00 000				95 995		
35	.3.2 91 742	1		97 740				35	4.0 12 014			18 021		22 026	
36	3.3 03 738	, ,		09 736				36 37					32 038 44 053		
38	27 730	29 730	31 729	33 728	35 728	37 727	39 727	38	48 058	50 060	52 063	54 065	56 068	58 071	60 €
39 40	$\frac{39727}{3.351723}$		43 726		47 724			<b>3</b> 9					80 100		
41	63 721	65 720	67 720	69 719	71 719	73 718	75 718	41	84 105	86 108	88 110	90 113	92 116	94 119	961
42		77 718		93 715					96 121 4.1 08 138				04 132 16 140		
44				õ5 713				44					28 167		
45 46	3.4 11 712			17711					4.1 32 172						
47				41 709					56 208	58 211	60 214	62 218	52 202 64 221	66 224	61 🕊
48				53 708 65 707				. ,					76 239 88 258		
49 50	3.4 71 707		<del></del>												
51	83 707	85 707	87 707	89 707	91 707	93 707	95 708	51	4.2 04 284	06 288	08 291	10 294	12 298	14 301	16
52 53	95 708 3.5 07 708			ō1 708 13 709									24 318 36 338		
54	19 709	21 709	23 709	25 710	27710	29 710	31 710	54	40 345	42 349	44 352	46 356	48 359	50 363	12
55 56	3.5 31 710 43 712	,		37 711 49 712				55 56					60 380		
57	55 713	57 714	59 714	61 714	63 715	65 715	67 715	57	76 409	78 413	80 417	82 420	84 424	86 428	13
58				73 717 85 719									96 446		
	.,,,,	,	1 . ,	1 . ,		1	1			.,,			1 , , ,		

	1997	1998	1999	2000	2001	2002	2003	2004	
1	199.7	199.8	199.9	200.0	200.1	200.2	200.3	200.4	1
2	399.4	399.6	399.8	400.0	400.2	400.4	400.6	400.8	2
3 '	599.1	599-4	599.7	600.0	600.3	600,6	600.9	601.2	3
4 1	798.8	799.2	799.6	800.0	800.4	800.8	801.2	801.6	4
5	998.5	999.0	999.5	1000.0	1000.5	1001.0	1001.5	1002.0	5
6	1198.2	1198.8	1199.4	1200.0	1200,6	1201.2	1201.8	1202.4	6
7	1397-9	1398.6	1399.3	1400.0	1400.7	1401.4	1402.1	1402.8	7
8	1597.6	1598.4	1599.2	1600.0	1600,8	1601.6	1602.4	1603.2	8
9	1797-3	1798.2	1799.1	1800.0	1800.9	1801.8	1802.7	1803.6	9

oogle

Tafel IV.

							1	M.							
			в	o							7	0			
	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20″	30"	40"	50"	60"
,*	4.3 12 476							o'	5.0 34 552						
	24 500 36 523	26 504 38 527	40 531	42 525	32 515 44 530	34 519 46 543	48 547	1 2		48 607 60 655					
, '		50 551						3		72 703					
_		62 575						1 1		84 751					
	4.3 72 596	86 625						5	5.0 94 792 5.1 06 841						
		98 651						7	•	20 899					
	4.4 08 672							8	30 941	32 949	34 957	36 966	38 974	40 983	42 991
		22 703						- 9		45 000					
	4.4 32 725	46 756						10	5.1 55 042	69 102					
•		58 783								81 154					
١		70 811								93 206					
-	4.4 92 863	82 839							5.2 03 250 5.2 15 303						
	4.5 04 892									29 366					
1		18 926							39 41 1	41 420	43 429	45 438	47 447	49 457	51 466
1.		30 955 42 985						18	51 400 62 521	53 475 65 530	67 539	57 493 60 548	59 502	72 567	75 576
-'i -	4.5 53 011					·			5.2 75 576						
ì	65 041	67 047	69 052	71 057	73 062	75 067	77 073	21	87 632	89 641	91 651	93 660	95 669	97 679	99 688
i		79 078		-			1			ði 698					
i	4.6 01 136	91 109							5.3 11 745 23 802	25 812					
	4.6 13 168								5.3 35 860						
1		27 206								49 928					
4		39 239 51 273								61 986 74 045					
		63 307							84 095	86 105	88 115	90 125	92 135	94 145	96 155
į.	4.6 73 335	75 341	77 347	79 353	81 358	83 364	85 370	30	5.3 96 155						
		87 376 99 411							5.4 08 215	10 225 22 286		1 2 .		ł	
	4.7 09 441		13 452							34 348					
	21 476	<u> </u>	25 488					34		46 409					
	4-7 33 513	35 519 47 555							5.4 56 461	58 472 70 535					
		59 593								82 598					
		71 630								94 661					
-		83 668						-	5.5 04 715						
	4.7 93 700 4.8 05 739							40 41	5.5 16 780 28 845	30 855					
	17778	19 784	21 791	23 797	25 804	27 811	29 817	42	40 910	42 921	44 932	46 943	48 954	50 965	52 976
ļ		31 824 43 864								54 987 67 054	1	-	_	,	
1-	4.8 53 897								5.5 77 109						
1	65 938	67 945	69 952	71 959	73 965	75 972	77 979	46	89 177	91 188	93 199	95 211	97 222	99 233	ÕI 245
1		79 986 92 028							5.6 01 245	03 256					
1	4.9 02 063									27 394					
	4.9 14 105	16 112	18 119	20 126	22 134	24 141	26 148	50	5.6 37 451	39 463	41 475	43 486	45 498	47 509	49 521
	26 148	28 155	30 162	32 169	34 177	36 184	38 191	51		51 533					
ĺ	38 191 50 225	40 198 52 242	54 249	44 213 56 257	58 264	40 227 60 271	62 279	52		63 603 75 674					
1	62 279	64 286	66 294	68 301	70 308	72 316	74 323	54	85 733	87 745	89 757	91 769	93 781	95 793	97 805
, —	4.9 74 323								5.6 97 805						
		88 376 00 421							5.7 09 877	11 890 23 962					
•	5.0 10 459	12 467	14 475	16 482	18 490	20 498	22 506	58	34 023	36 036	38 048	40 060	42 072	44 085	46 097
	22 506	24 513	26 521	28 529	30 537	32 544	34 552	59		48 109					
_			<u> </u>									<u> </u>		<u>'</u>	

1	2003	2004	2005	2006	2007	2008	2009	2010	2011	2012	2013
1 2	200.3 400.6	200.4 400.8	200.5	200.6 401.2	200.7 401.4	200.8 401.6	200.9 401.8	201.0 402.0	201.1 402.2	201.2 402.4	201.3 I 402.6 2
3	801.2 1001.5	801.6	802.0 1002.5	802.4 1003.0	602.1 802.8 1003.5	803.2 1004.0	803.6 1004.5	804.0 1005.0	804.4 1005.5	804.8 1006.0	805.2 4 1006.5 5
	1201.8 1402.1	1402.8	1203.0	1203.6	1404.9	1204.8	1205.4 1406.3	1206.0	1407.7	1207.2	1207.8 6
8 9 i	1602.4 1802.7	1603. <b>s</b> 1803.6	1604.0 1804.5	1604.8 1805.4	1806.3	1606.4 1807.2	1607.2 1808.1	1608.0 1809.0	1608.8 1809.9	1609.6 1810.8	1610.4 8 1811-712-9

y Google

								M.							
			8	Q							Ð	0			
0	o″	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"_	10"	20″	30"	40"	50"	6
oʻ	5.7 58 171							o'							
1 2		1					82 321 94 397	1 2	6.5 07 771	97 683	99 700	OI 718	15 843	17 861	1 0
3	94 397	96 409	98 422	õo 435	82 447	ō4 46o	66 473	3		21 897					
4	5.8 06 473							1		34 004					
5	5.8 18 550				38 678			5 6	6.5 44 095	58 222					
7	42 704	44 717	46 730	48 743	50 756	52 769	54 782	7	68 313	70 331	72 350	74 368	76 386	78 405	18
8 ,							78 940	8		82 441			88 497 50 607		
9	5.8 78 940						-	10	92 533 6.6 04 645				12 719		-
1							03 100	11	16 756	18 775	20 794	22 812	24 831	26 850	2
2	5.9 03 100									30 887					
3					35 316		27 262 39 343	13		43 000 55 114					
5	5.9 39 343							15	6.6 65 209	67 228	69 247	71 266	73 285	75 304	1
6							63 508			79 342	-				
7 8					71 564 83 647		75 591 87 675	17	6.7 01 554	91 457			09 631		
9		*			95 731			19	13 670	15 689	17 709	19 728	21 748	23 767	7 ' 2
0	5.9 99 759							20	6.7 25 787				33 865		
2	6.0 11 844 23 929						36 015	2 I 2 2		39 924					
3	36 015	38 029	40 044	42 058	44 073	46 087	48 101	23		64 160					
4					56 159			24		76 280					
5	6.0 60 188 72 275						72 275 84 363	25 26	6.7 86 379 98 500	00 520					
7	84 363	86 378	88 393	90 407	92 422	94 437	96 452	27	6.8 10 621	12 641	14 661	16 681	18 701	20 722	<b>2</b> · 2
8	96 452 6.1 08 540						30 630	28 29		24 762 36 884					
	6.1 20 630								6.8 46 987						-1-
1	32 720	34 735	36 750	38 765	40 780	42 795	44 810	31	59 110	61 130	63 151	65 172	67 192	69 213	7
3					52 871 64 962		56 901 68 992	32		73 254 85 379					
4			73 023		77 054			34		97 504			ŏ3 567		
5	6.1 81 084							35	6.9 07 608	09 629	11 650	13 671	15 692	17 713	3 1
7	93 177 6.2 05 270				ŌI 239			36   37	19 735	21 756 33 882			27 819 29 946		
8		( '			1		29 458	38		46 010					
9	29 458				37 521		41 552	<u>39</u>		58 138					
0	6.2 41 552	43 568	45 584	47 600	49 616	51 632 62 727	53 648 65 743	40 41	6.9 68 245 80 374	70 266 82 396	72 288	74 309	76 331 88 461	78 353 90 482	
2							77 840	42		94 525				Ö2 612	ìð
3		1		1 -			89 936	43	7.0 04 634						
5	6.3 02 034						02 034		7.0 28 897	18 787					
6	14 132	16 148	18 164	20 181	22 197	24 214	26 230	46	41 029	43 051	45 073	47 095	49 117	51 139	,
7	26 230	28 246	30 263	32 279	34 296	36 312	38 329	47	53 161	55 184	57 206	59 228	61 250	63 272	<b>2</b> 6
8	30 329 50 428	52 445	42 302 54 462	144 379 156 478	58 495	60 512	50 428 62 528	48	77 429	67 317 79 451	81 473	83 496	85 518	87 541	, , 8
0	6.3 62 528								7.0 89 563	91 586	93 608	95 631	97 653	99 676	ó
1	74 629	76 646	78 663	80 679	82 696	84 713	86 730	51	7.1 01 698						
3	80 730 98 812	55 747 50 849	, 90 704 866 52	92 781 54 882	94 798 56 900	08 917	98 832 10 934	52	13 534 25 970	15 857 27 993					
4	6.4 10 934	12 951	14968	16 985	19 002	21 020	23 037	54		40 130					
5	6.4 23 037								7.1 50 245	52 268	54 291	56 314	58 337	60 360	6
6							47 244 59 348			64 406 76 545					
8	59 348	61 366	63 383	65 401	67 418	69 436	71 453	58	86 661	88 68 5	90 708	92 731	94 755	96 778	3 9
9	71 453	73 471	75 488	77 506	79 524	81 541	83 559	59	98 801	ðo 825	õ2 848	04 87 I	06 895	ō8 918	1

	2012	2013	2014	2015	2016	2017	2018	2019	2020	2021	2022	2023	2024	
1 2 3 4 5	201.2 402.4 603.6 804.8 1006.0 1207.2	201.3 402.6 603.9 805.2 1006.5 1207.8	201.4 402.8 604.2 805.6 1007.0 1208.4	201.5 403.0 604.5 806.0 1007.5 1200.0	201.6 403.2 604.8 806.4 1008.0 1209.6	201.7 403.4 605.1 806.8 1008.5 1210.2	201.8 403.6 605.4 807.2 1009.0 1210.8	201.9 403.8 605.7 807.6 1009.5	202.0 404.0 606.0 808.0 1010.0	202.1 404.2 606.3 808.4 1010.5 1212,6	202.2 404 4 606.6 808.8 1011.0 1213.2	202.3 404.6 606.9 809.2 1011.5 1213.8	202.4 404.8 607.2 809.6 1012.0	3 4 5 6
7 8 9	1408.4 1609.6 1810.8	1409.1 1610.4 1811.7	1409.8 1611.2 1812.6	1410.5 1612.0 1813.5	1411.2 1612.8 1814.4	1411.9 1613.6 1815.3	1412.6 1614.4 1816.2	1413.3 1615.2 1817.1	1414.0 1616.0 1818.0	1414.7 1616.8 1818.9	1415.4 1617.6 1819.8	1416.1 1618.4 1820.7	1416 8	7 8 9

-						log	M.							
		10	ď			Ĭ				11	, o			
ò"	10"	20"	30"	40"	<b>50</b> ″	60"	v	o″	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
0.85 79 920							0'							
						94 520	1							
,,,,	73.05				80 590		2			14 023				
0.86 01 803					-		3			20 657				
					15 123		4			27 281				
0.86 16 332							5	0.90 31 691						
					29 610		6	• ,,		40 500				
					36 835 44 049		8			53 680				
					51 252		9			60 256				
0.86 52 451								0.90 64 635						
						66 818	11			73 379				
						73 984	12			79 926				
		1 5				81 138				86 464				
						88 281	14			92 992				
0.86 88 281	89 471	90 660	91 849	93 037	94 225	95 413	15	0.90 97 339	98 425	99 511	õo 597	ði 682	ŏ2 767	83 852
						Ö2 534	- 1	0.91 03 852						
0.87 02 534							17			12 521				
09 643	10827	12 010	13 193	14 376	15 558	16 741	18	16 849	17 930	19 011	20 092	21 173	22 253	23 333
16 741	17 923	19 104	20 285	21 466	22 647	23 827	19			25 493				
0.87 23 827							20	0.91 29 808						
30 903	32 081	33 259	34 437	35 614	36 791	37 967	21	36 274	37 351	38 428	39 504	40 580	41 656	42 731
						45 021		42 731	43 806	44 881	45 956	47 030	48 105	49 179
						52 063		49 179	50 252	51 326	52 399	53 472	54 545	55 617
						59 094	24			57 761			I	
0.87 59 094														
						73 124				70 604				
						80 122 87 110	27			77 012				
	1	1				94 086				89 801				
0.87 94 086								0.91 94 055					1.5-	
0.88 01 052							30	0.91 94 033						
						14 951	32			08 916				
						21 885				15 270				
						28 808	34			21 615				
0.88 28 808	29 961	31 113	32 265	33 417	34 569	35 720		0.92 25 840						32 170
						42 622	36			34 278				1 -
42 622	43 771	44 920	46 069	47 217	48 365	49 513	37	38 491	39 544	40 597	41 649	42 701	43 753	44 804
						56 393	38			46 906				
56 393	57 539	58 684	59 830	60 974	62 119	63 263	39	51 108	52 158	53 207	54 256	55 305	56 354	57 403
0.88 63 263							40	0.92 57 403						
						76 972				65 782	-	1		1 -
						83 811				72 057				
						90 639 97 457				78 323 84 580				
0.88 97 457	91 //0	92 913	3- 049	33 103	150 321	3 . 26 .	44							
0.88 97 457	96 592	06 521	07 664	01 990	03 130	11 062	45	0.92 86 747	06 030	90 829	08 108	92 910	30 186	01 22
						17 849		0.93 01 224	02 262	02 201	04 228	05 276	06 412	07 450
						24 626				09 523				
						31 392				15 738				
0.89 31 392								0.93 19 876						
38 149	39 274	40 399	41 523	42 648	43 772	44 895	51			28 141				
44 895	46 019	47 142	48 265	49 387	50 510	51 632	52	32 268	33 299	34 330	35 361	' 36 391	37 421	38 45
51 632	52 753	53 875	54 996	56 117	57 237	58 358	53	38 451	39 481	40 511	41 540	42 569	43 598	44 62
58 3 58	59 478	60 598	61 717	62 836	63 955	65 074	54	44 626	45 655	46 683	47 711	48 738	49 766	50 79
0.89 65 074	66 192	67 311	68 428	69 546	70 663	71 780	55	0.93 50 793	51 820	52 847	53 873	54 899	55 925	56 95
71 780	72 897	74 013	75 130	76 246	77 361	78 477	56			59 002				
78 477	79 592	80 706	81 821	82 935	84 049	85 163		63 101	64 125	65 149	66 173	67 196	68 219	69 242
						91 839				71 288				
	102055	104062	105 174	196 285	97 395	198 506	I cal	75 375	76 397	177418	178 439	79 450	INO ARO	IBI CO

1211	1203	1195	1186	1178	1170	1161	1153	1145	1136	1128	1120	1111	1103	1095	1086	1078	1070	1061	1053	1045	1036	1028	1020	,
121.1	120.3	119.5	118.6	117.8	117.0	116.1	115.3	114.5	113.6	112.8	112.0	111.1	110.3	109.5	108.6	107.8	107.0	106.1	105.3	104.5	103.6	102.8	102.0	,
242.2	240.6	239.0	237.2	235.6	234.0	232.2	230.6	229.0	227.2	225.6	224.0	222.2	220.6	219.0	217.2	215.6	214.0	212.2	210.6	209.0	207.2	205.6	204.0	' 2
	360.9																							
484.4	481.2	478.0	474-4	471.2	468.0	464.4	461.2	458.0	454.4	451.2	448.0	444-4	441.2	438.0	434-4	431.2	428.0	424.4	421.2	418.0	414.4	411.2	408.0	. 4
605.5	601.5	507.5	503.0	<b>580.</b> 0	585.d	580.5	576.5	572.5	568.o	564.0	560.0	555.5	551.5	547.5	543.0	530.0	535.0	530.5	526.5	522.5	518.0	514.0	510.0	· 5
726.6	721.8	717.0	711.6	706.8	702.0	696.6	691.8	687.0	681.6	676.8	672.0	666.6	661.8	657.0	651.6	646.8	642.0	636.6	631.8	627.0	621.6	616.8	612.0	, ε
847.7	842.1	836.5	830 2	824.6	819.0	812.7	807.1	8o1.5	795.2	789.6	784.0	777.7	772.1	766.5	760.2	754.6	749.0	742.7	737.1	731.5	725.2	719.6	714.0	· 7
968.8	962.4	956.0	948.8	942.4	936.0	928.8	922.4	916.0	908.8	902.4	896.0	888.8	882.4	876.0	868.8	862.4	856.o	848.8	842.4	836.0	828.8	822.4	816.0	. 8
1089.9	1082.7	1075.5	1067.4	1060,2	1053.0	1044.9	1037.7	1030.5	1022.4	1015.2	0.8001	999.9	992.7	985.5	977-4	970.2	963.0	954-9	94717	940.5	933-4	925)2	913.0	¦ g

							Tog	M.							
			12	<b>&gt;</b> º							13	B <sub>o</sub>			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	$\boldsymbol{v}$	٥"	10"	20"	30"	40"	50"	6c*
	0.93 81 500				85 579			o'					38 457		
I 2 .			89 654 95 760				1 - 1 - 1						44 113		
3	93 /23		ŏI 857		97 793 53 888	1 2	1		51 644				55 404		
4	0.94 05 918				09 975			4	1 - 2.		59 162	60 101	61 040	61 978	62 9
5	0.94 12 002						, , ,	5	0.97 62 917				66 668		
6 <sup>1</sup>			20 101	21 112									72 289		
8,			32 223				36 256			1:	1:		83 512		. 7
9			38 271	39 279			42 299		85 379	86 313	87 246	88 179	89 112	90 045	90 <b>g</b>
10	0.94 42 299					47 329	48 335	10	0.97 90 978						
I I   I 2		55 366	50 345	51 349					0.98 02 154				00 294		
13	٠.٠		62 386										11 448		
14	WINDOWS AND		68 395				72 397	14			15 159	16 087	17014		
16	0.94 72 397		74 396 80 389					15	0.98 18 868	19 795			22 574 28 128		
17			86 374										33 674		
18	90 360	91 356	92 351	93 347	94 342	95 337	96 332	18	35 522	36 445	37 368	38 291	39 214	40 137	41 3
19		97 326		99 315							42 904				- •
20 21	0.95 02 296		10 236		1	1 '	08 252		0.98 46 590			, .,	50 274 55 794		
22	-		16 182										61 307		
23		21 131		23 109				- 1	63 143	64 061			66 814		
24	26 075	27 063 32 987		29 038				24	68 648	69 565 75 061			72 314		
25 26	0.95 32 000		33 974	34 960 40 874					0.98 74 146				83 294		
27	43 828	44.812	45 796	46 780	47 763	48 747	49 730	27					88 775		
28		50 713 56 606	51 696			_	15-						94 248 99 716		
29 30	0.95 61 512			58 569			67 201	30	0.99 01 537						_
31			69 349										10631		
32			75 219										16079	1,	
33 34	79 128 84 984		81 081		88 885	84 009	90 834	33 34	17 893 23 332	24 238	19 707 25 144	26 050	21 520 26 955		- 1 '
35	0.95 90 834						96 675	35	0.99 28 765				32 384		
36	96 675	97 648	98 621	99 594	đo 566	õ1 538	02 510	36	34 192	35 096	35 999	36 903	37 806	38 709	39 (
37 38								37					43 222		
39			16 094				19 968	38 39			52 234		48 631 54 034		
40	0.96 19 968							40	0.99 55 834						_
41	25 773	26 740	27 706	28 672	29 638	30 604	31 570	41	61 228	62 127	63 025	63 923	64 82 1	65 719	66 1
42 43			33 501 39 288					42 43	71 999				70 205 75 583		
44			45 068						77 374	78 270	79 165	80 060	80 955	81 849	92 1
45	0.96 48 918	49 880	50 841	51 803	52 764	53 725	54 686	45	0.99 82 744	83 638	84 532	85 426	86 320	87 213	84
46	54 686 60 447	55 646	56 607 62 365	57 567	58 527	59 487	66 222	46					91 679		
47 48			68 116						98 815				97 032 02 378		
49	71 946	72 903	73 860	74 817	75 773	76 729	77 685	49	1.00 04 159	05 049	05 939	06 829	07 719	08 608	04
50										10 387	11 275	12 164	13 053	13 941	14
51 52			85 326 91 048										18 381		
53	94 859	95 811	96 763	97 715	98 667	99 618	oo 569	53					29019		
54	0.97 00 569	01 520	02 471	03 422	04 372	05 322	06 272	54	30 789	31 674	32 559	33 444	34 328	35 212	300
55									1.00 36 097						
56 57			13 866										44 929 50 220		
58			25 232						51 983	52 864	53 745	54 625	55 506	56 386	5.
59	29014	29 959	30 904	31 849	32 794	33 738	34 682	59	57 266	58 146	59 026	59 905	60 785	61 664	62
	'	<u>'</u>	<u>'</u>	1					0			·		L	
1	019 1013 10	07 1001	995 98	983	977 971	965 9	59 954	948	942 937 931	925 9	19 914	908 90	2 896 8	391 885	j

| 1019 | 1013 | 1007 | 1001 | 995 | 989 | 983 | 977 | 971 | 965 | 959 | 954 | 948 | 942 | 937 | 931 | 925 | 919 | 914 | 908 | 902 | 896 | 891 | 885 | 851 | 101.9 | 101.3 | 100.7 | 100.1 | 99.5 | 98.9 | 98.3 | 97.7 | 97.1 | 96.5 | 95.9 | 95.4 | 94.8 | 94.2 | 93.7 | 93.1 | 92.5 | 91.9 | 91.4 | 90.8 | 90.2 | 89.6 | 89.1 | 885 | 851 | 101.9 | 101.3 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 303.9 | 3

Tafel IV.

								M.	·						
			14	Lº							15	0			
!	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20″	30"	40"	50"	60"
				65 180	-			o'							
				70 448				1						77 688	
				75 710 80 966				2						82 613 87 533	
				86 216				3 4						92 447	
1.00				91 461				5	1.03 93 266						
				96 699				6	98 175	98 992	99 810	ōo 627	ŏ1 444	õ2 261	ō3 078
				ŏ1 931	-			7	1.04 03 078						
				07 158				8		08 792 13 684				12 054	
				17 593					1.04 17 757					16 943	
1.01				22 802					22 640	22 452	24 266	25 080	25 802	26 705	27 518
				28 005										31 579	
	30 604	31 470	32 336	33 202	34 067	34 93 3	35 798	13	32 390	33 202	34 013	34 825	35 636	36 447	
				38 393				14						41 310	
				43 578					• • •						
				48 758 53 932										51 022	
				59 100				18						60 713	
				64 262										65 551	
1.01				69 418				20	1.04 66 357	67 163	67 968	68 774	69 579	70 384	71 189
				74 569										75 212	
				79 714										80 036 84 854	
				84 854 89 987										89 667	
				95 115	2 m			25	1.04 90 469			1			1
				00 237				1 -						99 278	
1.02	02 796	03 649	04 502	05 354	06 206	07 058	07 910	27							
				10 465										08 870	
	_ `	1		15 570										13 659	
1.02				20 670										23 221	
				30 853										27 995	
				35 936									-	32 764	1
	38 475	39 321	40 167	41 013	41 859	42 704	43 550	34	33 559	34 353	35 147	35 941	36 735	37 528	38 322
				46 085				35	1.05 38 322	39 115	39 909	40 702	41 495	42 288	43 081
				51 151					43 081	43 873	44 666	45 458	46 250	47 042 51 792	47 834
				56 212				37						56 537	
				66 317				39						61 277	
1.02	68 840	69 680	70 521	71 361	72 201	73 041	73 881		1.05 62 067			l			
	73 881	74 721	75 561	76 400	77 239	78 078	78 917	41						70 743	
				81 433										75 469	
				86 461 91 484			, , ,							80 190 84 906	
1.02				96 501				45	1.05 85 691						
	99 007	99 842	ão 677	ŌI 512	ŏ2 347	ō3 182	ō4 016	46						94 324	
1.03	04 016	04 850	05 685	66 518	07 352	08 186	09 020	47						99 026	
	09 020	09 853	10 686	11 519	12 352	13 185	14 018	48						Ō3 724	
				16 515					1.06 04 506						
1.03				21 505 26 490					1.06 09 198					13 104	
				31 469										22 466	
	33 957	34 786	35 614	36 443	37 272	38 100	38 928	53:	23 245					27 140	
	38 928	39 756	40 584	41 412	42 239	43 067	43 894	54	27 919	1 3 4 -			-	31 809	
1.03	43 894	44 721	45 548	46 375	47 202	48 029	48 855	55	1.06 32 587						
	48 855	49 681	50 507	51 333	52 159	52 985	53 811	56	37 251					41 134	
				56 286 61 234										45 790 50 441	
				66 176						51 990				_	

<sup>87.9 87.1 86.6 86.2 85.7 85.3 84.9 84.4 84.0 83.5 83.1 82.7 82.2 81.8 81.4 80.9 80.5 80.1 79.6 79.2 78.7 78.3 77.8 77.4 175.5 87.5 87.1 86.6 86.2 85.7 85.3 84.9 84.4 84.0 83.5 83.1 82.7 82.2 81.8 81.4 80.9 80.5 80.1 79.6 79.2 78.7 78.3 77.8 77.4 175.5 87.5 87.5 87.1 173.2 173</sup> 

Tafel IV.

							108	<b>у</b> М.	•						
			16	<b>3</b> 0				<u> </u>			17	70			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	1.06 55 861	56 634	57 408	58 182	58 955	59 728	60 502	o'	1.09 26 538	27 269	28 000	28 730	29 460	30 191	30 92
1	60 502	61 275	62 048	62 820	63 593	64 366	65 138	1					33 841		
2				67 454 72 084				3					38 217 42 589		
3 4				76 709				4					46 957		
5	1.06 79 020	-						5							
6	83 638	84 407	85 176	85 945	86 714	87 483	88 251						55 680		
7 8				90 556					2. 2.		1		60 036 64 388		
9				99 766									68 737		
0	1.07 02 065		·					· · · · · ·	1.09 70 185	70 909	71 633	72 357	73 081	73 804	74 5
1				08 957									77 421		
2				13 546				12					81 757 86 089		
3				22 710				- 11					90 417		
5	1.07 24 998								1.09 91 859						
6	29 572	30 333	31 095	31 857	32 618	33 379	34 140	16					99 062		
8				36 423 40 985					1.10 00 501				03 379		
9				45 543									12 000		
0	1.07 47 821								1.10 13 435						
1.5				54 646									20 606		
2				59 190 63 731				. 11					24 903 29 196	, -	
3				68 267				23					33 485		-
25					'			25		1					
6	75 062	75 817	76 571	77 325	78 080	78 834	79 587	26	39 198	39 912	40 626	41 339	42 052	42 766	434
8				81 848 86 367						1 1 2 2 -			46 330		
9				90 881									50 604		
0									1.10 56 297						
31				99 897				- 11					63 403		
32	1.08 02 148		1	04 398									67 662 71 91 7		
34		,	1 - '	13 388		1 21-		1					76 168		
35	1.08 15 633	16 381	17 129	17 877	18 624	19 372	20 119		1.10 77 584						
6				22 361									84 659		
8				26 841 31 317									88 899 93 I 35		
9				35 788									97 367		
lo									1.10 98 777						
1				44 719					1.11 03 005						
3				49 178 53 632					•			,	10 042		
4				58 083									18 473		
5	1.08 60 307	61 048	61 789	62 529	63 270	64 011	64 751	45	1.11 19 877						
6				66 972									26 890		
7				71 410 75 844									31 092 35 291		
9	78 059	78 797	79 535	80 273	81 011	81 749	82 487	49	36 690				39 487		
0	1.08 82 487	83 224	83 962	84 699	85 436	86 173	86 910	50							
1				89 121					45 075	45 773	46 471	47 169	47 866	48 564	493
3				93 538 97 951									52 051 56 231		
	1.09 00 156							54	57 624	58 320	59 017	59 713	60 408	61 104	61 1
5	1.09 04 564	05 298	06 032	06 766	07 499	08 233	08 967	55	1.11 61 800						
6				11 167					65 972	66 667	67 362	68 057	68 752	69 446	-0 I
7 8				15 564 19 956					70 141 74 206	75 000	71 530 75 602	72 224	72 918 77 080	73 012 77 774	-43 -8:
9				24 345									81 239		
	!	- 1				1			-		-				

774 771 768 764 761 757 754 751 747 744 740 737 734 730 727 724 721 717 714 710 707 703 699 696 693

1 77.4 77.1 76.8 76.4 76.1 75.7 75.4 75.1 74.7 74.4 74.0 73.7 73.4 73.0 72.7 72.4 72.1 71.7 71.4 71.0 70.7 70.3 69.0 69.6 65.2 154.8 154.2 153.6 152.8 152.2 151.4 150.8 150.2 149.4 148.8 148.0 147.4 146.8 146.0 145.4 144.8 144.2 143.4 142.8 142.0 141.4 140.6 139.8 139.2 15.4 39.0 308.4 1397.2 395.6 394.4 392.8 391.6 390.6 296.0 294.8 293.6 290.0 288.0 828.6 828.6 288.0 288.8 281.2 27.2 296.2 298.4 272.6 298.4 298.8 281.2 27.2 370.0 365.5 384.0 382.0 380.5 378.5 377.0 375.5 373.5 372.0 370.0 368.5 367.0 365.0 363.5 360

Tafel IV.

							log	M					-		
			18	<b>3</b> º							18	0			
ט	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	8	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	1.11 82 625							oʻ	1.14 25 752						
I				88 855				1						32 992	
2 ;				93 004				3						36 937 40 878	
4				ŏ1 290				4		42 191				44 817	
5	1.12 03 360							5	1.14 45 473					48 752	
6 j				13 694				7						52 684 56 612	
8	15 758	16 446	17 134	17 821	18 509	19 196	19 884	8	57 267	57 921	58 575	59 230	59 884	60 538	61 192
9				21 945				_9						64 460	
0	1.12 24 006			30 183				IO	1.14 65 114					68 379 72 295	
2				34 296				12						76 208	
3				38 406					1 2	1 :	1 -	_		80 118	
5	1.12 44 564			42 512					1 2 2 2					84 025	
6				50 714										91 829	
7 8				54 810				17						95 726	
9				58 902 62 991				18 19	1.15 00 269					99 620	
0	1.12 65 034	65 715	66 396	67 077	67 757	68 438	69 118	20	1.15 04 160	04 808	05 456	06 104	06 752	07 399	08 047
1				71 159				21				- 1	-	11 284	
3				75 237				22						15 166	
4	81 349	82 027	82 706	83 384	84 062	84 740	85 419	24	19 691	20 337	20 983	21 629	22 275	22 920	23 566
5 6	1.12 85 419	1 5.						25	1.15 23 566						
7		-	1 -	91 517			1	26 27						30 663 34 529	
8	97 608	98 284	98 960	99 636	ÕO 312	oo 988	ō1 664	28	35 173	35 817	36 461	37 105	37 749	38 392	39 036
9	1.1301 664							29						42 253	
1	09 766			11 790				30 31	1.15 42 896					46 110 49 964	
2	13812	14 486	15 160	15 834	16 508	17 182	17 855	32	50 606	51 248	51 890	52 532	53 174	53 816	54 457
3				19875				33 · 34 ·						57 664 61 509	
5	1.13 25 930							35	1.15 62 150						
5 j	29 963	30 635	31 306	31 978	32 650	33 321	33 992	36	65 991	66 631	67 271	67 911	68 551	69 190	69 830
7    B				36 006 40 030				37   38						73 027 76 860	
3				44 051				39						80 690	
2	1.13 46 060							40	1.15 81 328						
1				52 082				41						88 341 92 162	
3				60 101								-		95 981	
₽∭				64 105				44						99 796	
5	70 105		1 - 2	68 106 72 104			:	_			-			03 608	_
,	74 101	74 767	75 433	76 098	76 763	77 429	78 094	47	08 052	08 687	09 321	09 956	10 590	11 224	11 858
3				80 089					1		1 2 -		1	15 028	
>	1.13 86 070			84 077			· <del></del> -	50	1.16 19 461				i	18 828	
	90 052	90 716	91 379	92 043	92 706	93 369	94 032	51	23 258	23 891	24 523	25 156	25 788	26 420	27 052
•	94 032	94 695	95 358	96 <b>02</b> 1 99 995	96 683	97 346	98 008	52						30 21 2	
	1.14 01 982							53 54.						34 00 I 37 787	
1	1.14 05 951	06 613	07 274	07 935	08 596	09 257	09 918	55	1.16 38 417	39 048	39 678	40 309	40 939	41 570	42 200
	12 881			11 900										45 350	
	17 842	18 501	19 161	19 820	20 480	21 139	21 798	58	49 756					52 901	
•				23 776					53 530					56 672	
			·				<del></del>							·	
	693 690 68	685 6	82 679	677 67	4 671	668 666	663 6	61 6	58 655 653	651 648	645 6	42 639	637 63	4 631	528
	69.3 69,0 68.	7 68.5 6	68.2 67.9	67.7 67	.4 67.1	66.8 66.6	66.3 6	6.1	55.8 65.5 65.3 31.6 131.0 130.6	65.1 64.	8 64.5 6	4.2 63.9 8.4 127.8	63.7 63	.4 63.1	62.8 I 25.6 2
112	07.9 207.0 206.	1 205.5 20	04.6 203.7	203.1 202	. 2 201.3 2	00.4 199.8	8 198.9 19	8.3 19	7.4 196.5 195.9	195.3 194.	4 193.5 19	2.6 191.7	191.1 190	189.3	88.4 3
11-	46.5 345.0 343.	5 342.5 34	41.0 339.5	338.5 337	.0 335.5	34.0 333.0	0 331.5 33	0.5 3	63.2 262.0 261.2 2 29.0 327.5 326.5	325.5.324.	0 322.5 32	1.0 319.5	318.5 317	.0 315.5 3	14.01 5
. 4	15.8 414.0 412.	2 411.0 40	09.2 407.4	406.2 404	.4 402.6	100.8 399.	6 397.8 39	6.6 3	94.8 393.0 391.8	390.6 388.	8 387.0'38	5.2 383.4	382.2 380	.4 378.6 <u>3</u>	76.8 6
9	54.4 552.0 549.	6 548.0 5	45.6 543.2	541.6 539	.2 536.8 5	34.4 532.	8 530.4 52	8.8 5	60.6 458.5 457.1 26.4 524.0 522.4	520 8 518.	4 516.0 51	3.6 511.2	509.6 507	.a 504.8 5	02.4 8
	23.7 021.0 018	3 010.5 0	13.0 011.1	009.3 000	.0,003.9	N1.2 599.	4 590.7 59	4.9 5	92.2 589.5 587.7	505.9 503.	2 500.5 57	7.0 575 <sub>0</sub> 1	PZ3-3 579	. 9 547 9 5	62-4-CA

Tafel IV.

							log	М.							
			20	<b>)</b> °							2	Lº			
v	o"	10"	20″	30"	40"	50"	6o″	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60
o'	1.16 57 301							0'							
1 2			62 324 66 088		,	1 - ' - '		1 2					84 454 88 054		
3	68 596	69 223	69 850	70 476	71 103	71 729	72 356	3	89 253	89 853	90 452	91 051	91 651	92 250	92 8ps
$\frac{4}{5}$	1.16 76 112		73 608					5			1		95 245		
6	79 866	80 491	81 116	81 741	82 367	82 992	83 617	6	1.19 00 033	00 631	01 229	01 827	02 425	03 023	03 621
7 8			84 866 88 613										06 01 2		
_ 9."	91 110	91 734	92 357	92 981	93 605	94 228	94 852		10 790	11 387	11 984	12 580	13 177	13 774	1430
10	1.16 94 852		96 099			1		10	1.19 14 370		1 0 0		16 756 20 332		
12	1.17 02 328	02 950	03 573	04 195	04 817	05 440	06 062	12	21 523	22 119	22 715	23 310	23 906	24 501	25 00t
13		1	11 036	1 2	1		09 793	13					27 477 31 045		
15	1.17 13 521	14 142	14 763	15 384	16 005	16 625	17 246	15	1.19 32 234	32 829	33 423	34 017	34 611	35 205	35 %
16			18 487										38 175 41 736		
18	24 688	25 308	25 928	26 547	27 167	27 786	28 405	18	42 922	43 515	44 108	44 701	45 294	45 887	46 👯
19	28 405	<u> </u>	29 644 33 357	30 263 33 975		31 501	32 119	20	46 480				48 8 50		
21	35 831	36 449	37 067	37 685	38 303	38 921	39 539	21	53 587	54 179	54 771	55 362	55 954	56 546	5-13-
22			40 775					22					59 502 63 048		
24	46 948	47 565	48 182	48 799	49 415	50 032		- 11					66 592		
25 26	1.17 50 648		51 881 55 578			53 730		25	1.19 67 772				70 132 73 671		
27			59 272		1 -	1		27	74 850	75 439	76 028	76 617	77 207	77 796	-8 34:
28 29			62 963			68 404		28					80 740 84 27 I		
30	1.17 69 108				71 564		72 792	30	1.19 85 447						
31 32			74 019 77 699					31 32	88 975	89 562	90 150	90 738	91 325 94 848	91 912	92 5∞
33	80 151	80 764	81 377	81 989	82 602	83 214	83 827	33	96 022	96 609	97 196	97 783	98 369	98 956	99 543.
34			85 051						99 543 1.20 03 060				Ŏ1 888		
35 36	91 170		92 393										08 918		
37 38			196 059 199 723										12429		
39	1.18 02 164	02 774	03 384	03 994	04 604	05 214		39					19 444		
40 41	1.18 05 823		07 042				09 480	40 41	1.20 20 612				22 948 26 449		
42	13 134	13 743	14 351	14 960	15 568	16 177	16 785	42	27 616	28 199	28 782	29 365	29 948	30 531	31 114
43 44			18 002 21 649	1	1		20 434 24 079						33 444 36 939		
45	1.18 24 079								1.20 38 103						
46 47			28 936 32 576						41 594	42 175	42 757	43 338	43 919	44 501	45 082
48	35 001	35 607	36 21 3	36 819	37 425	38 031	38 636	48	48 568	49 149	49 730	50 310	50 891	51 471	52 052
50	1.18 42 269		39 847					49   50	1.20 55 533				54 373		
51	45 899	46 504	47 108	47 713	48 317	48 922	49 526	51	59 01 2	59 591	60 171	60 750	61 330	61 909	9: 1tg
52 53			50 735 54 358										64 805 68 277		
54	56 773	57 376	57 980	58 583	59 186	59 789	60 392	54	69 434	70 01 2	70 591	71 169	71 747	72 325	*2 93
55 56	1.18 60 392		61 598						1.20 72 903 76 270				75 215		
57	67 62 3	68 225	68 827	69 429	70 031	70 633	71 235	57	79 835	80412	80 989	81 566	82 143	82 720	8; :6"
58 59			72 438 76 046						83 297 86 757	87 333	84 450	85 027 88 486	85 604 89 062	89 618	90 :14
-				,					, , , ,	. 555	1				لــــا
- 1	628 626 624	622 6	20 618	616 61	3 611	609 607	605 6	02 6	00 598 596	594 59	2 589 5	87 585	582 58	578 5	-6
1	62.8 62.6 62.	4 62.2	62.0 61.8	61.6 6		60.9 60.	60.5	0.2	io.o 59.8 59.6	59-4 59-	2 58.9 5	8.7 58.5	58.2 58.	0, 57.8,	57.5 1
2	125.6 125.2 124.	8 124.4 1	24.0 123.6	123.2 122	2.6,122.2	21.8 121.	4 121.0 12	0.4 12	0.0 119.6 119.2	118.8 1118.	4 117.8 11	7.4 117.0	116.4 116.	0,115.6 1	15.7
4 5	251.2 250.4 249.	6 248.8 2	48.0 247.2 10 0 300.0	246.4 245 308.0 30	5.2 244.4	243.6 242.	8 242.0 24 5 302.5 30	0.8 24	0.0 239.2 238.4	237.6 236. 207.0 206.	8 235.6 23 0 204.5 20	4.8 234.0	232.8 232	0 231.1 2	\$0.4 4 \$0.6
6	376.8 375.6 374.	8:435.4.4	72.0 370.8	369.6 369	7.8 366.6	365.4 364.	2 363.0 36	1.2 36	0.0 358.8 357.6	356.4 355.	2 353.4 35	2.2 351.0	349.2 348.	0 346.8 34	뜶긤
8	502.4 500.8 409. 565.2 562.4 561	2 497.6 4 6 550.8 E	96.0 494.4 58.0 556.2	492.8 490	0.4 488.8	87.2 485. 48.1 546	6 484.0 48	1.6 48	0.0 478.4 476.8 0.0 538.2 536.4	475.2 473.	6 471.2 46	9.6 468.0	465.6 464.	0 462.4 46 0 520.7 SI	of :
	J-J J-5,-4, 301.	1339.0,3	33012	204.4 25	7 319.9	,, 340.	יייייייייייייייייייייייייייייייייייייי		330.4	ا الأحال عندود	mzed Hý	612113	<u> </u>		

Tafel IV.

		2:	<b>≥</b> º							23	<b>3</b> °			
-o"	10"			40"	50"	60"	vil	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
1.20 90 214	00 500	01.066	07.040	00.519		00 660	۰,	1.22 93 474	04.038	04.581	05.705	05 699	26 242	26.20
						97 122	1				98 454			
						ŏo 572	2	1.23 00 112						
1.21 00 572							3				05 085			
						07 466	4				08 398			
1.21 07 466	08 040	08 614	09 188	09 762	10 336	10 909	5	1.23 10 053						
10 909	11 483	12 057	12 630	13 204	13 777	14 350	6				15 017			
						17 789	7	16 670	17 221	17 772	18 323	18 874	19 425	19 9
						21 225	8				21 627			
						24 659	9				24 929			26 5
1.21 24 659							10	1.23 26 580						
						31 520	11				31 527			
						34 948	12				34 823			
						38 372 41 795	13				38 116 41 408			
							14							
1.21 41 795							15	1.23 43 053			44 097 47 984			
						48 633 52 048	17				51 270			
52 048	52 617	53 186	53 755	54 324	54 893	55 461	18				54 553			
55 461	56 030	56 599	57 167	57 736	58 304	58 872	19				57 834			
.21 58 872							20	1.23 59 473						
62 281	62 849	63 417	63 985	64 552	65 120	65 687	21				64 389			
65 687	66 255	66 822	67 390	67 957	68 524	69 092	22	66 027	66 573	67 119	67 664	68 210	68 755	693
						72 493	23	69 301	69 846	70 392	70 937	71 482	72 027	72 5
72 493	73 060	73 627	74 193	74 760	75 327	75 893	24				74 208			
.21 75 893								1.23 75 842						1:-
						82 685					80 743			
						86 078					84 007			
						89 469 92 857	29				87 269 90 530			
.21 92 857						99 627	30	1.23 92 159			93 700			
						03 008					oo 298			
.22 03 008							33	1.24 01 925		,	- 1		3 - 1	-
	-		08 076				34			1 7 7	06 801			
.22 09 764	10 327	10 890	11452	12 015	12 577	13 139	35	1.24 08 425	08 966	09 507	10 049	10 590	11 131	116
13 139	13 702	14 264	14 826	15388	15 950	16 512	36	11 672	12 213	12 754	13 295	13 835	14 376	149
16 512	17 074	17 636	18 197	18 759	19 321	19882	37				16 539			
		- 1				23 250	38				19 781			
						26 616	39				23 021			
.22 26 616							1 1	1.24 24 640						
						33 342	41				29 494		1	_
						36 701 40 058	42				32 728 35 960			
						43 413					39 190			
22 43 413								1.24 40 804						
						50 116		44 031	44 560	45 106	45 644	46 181	46 719	47 2
						53 464					48 868			
53 464	54 022	54 580	55 138	55 695	56 253	56 810	48				52 089			
						60 154		53 700	54 236	54 773	55 309	55 846	56 382	56 9
22 60 154	60 711	61 268	61 825	62 382	62 939	63 496	50 1	1.24 56 918						
						66 836					61 743			
						70 173					64 957			
						73 508					68 169			
73 508											71 379			
22 70 841	77 397	77 952	78 507	79 062	79 617	80 172	55	1.24 72 983						
80 172 83 501	84 056	94610	85 165	85 500	86 0-0	86 920	50				77 793			
86 828 <sub>1</sub>											80 997. 84 199			
90 152											87 <b>399</b>			
7			- 3	- 3-1	, , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	75 17 4	J J II	3,77	ا دو و		. 379	. ,,,-	, ,	,

57.6 57.4 57.2 57.1 56.9 567 565 563 562 560 558 55.6 55.4 55.3 55.1 54.9 54.7 54.6 54.4 54.2 54.1 53.9 53.7 53.5 53.3 1

57.6 57.4 57.2 57.1 56.9 56.7 56.5 56.3 56.2 56.0 55.8 55.6 55.4 55.3 55.1 54.0 54.7 54.6 54.4 54.2 54.1 53.9 53.7 53.5 53.3 1

175.2 174.8 114.4 114.2 113.8 113.4 113.0 112.6 112.4 112.0 111.6 111.2 110 8 110.6 110.2 109.8 109.4 109.2 108.8 108.4 108.2 107.8 107.4 107.0 106.6 2

172.8 172.2 171.6 171.3 170.7 170.7 190.1 190.5 168.0 168.6 168.0 167.4 166.8 166.2 165.9 165.3 164.7 164.1 163.8 163.2 126.6 162.3 161.7 161.1 160.5 159.0 3

229.6 228.8 228.4 227.6 226.8 226.0 225.2 224.8 224.0 222.4 221.6 221.2 220.4 219.6 218.8 218.4 217.6 216.8 216.8 216.8 216.4 215.6 214.8 214.0 213.2 4

45.6 344.4 343.2 342.6 341.4 340.2 33.9 337.8 337.2 336.0 334.8 333.6 334.8 333.6 320.4 328.2 327.6 226.8 225.2 425.4 427.6 226.8 451.8 426.4 392.7 392.8 395.5 394.1 393.4 392.0 390.6 387.8 387.8 380.6 320.4 382.2 386.8 379.4 378.7 377.3 375.0 372.2 321.0 310.8 6

32.2 401.8 400.4 399.7 398.3 396.9 395.5 394.1 393.4 392.0 390.6 387.8 387.8 387.3 382.3 382.2 382.2 386.8 379.4 378.7 377.3 375.0 374.5 375.1 374.5 375.1 375.9 374.5 375.1 375.0 375.0 375.5

-	<del></del>						log	M.		<del></del>					
			24	<b>1</b> º							25	<b>5</b> 0			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6c"
o' 1	1.24 88 998							0'							
2	95 391	95 923	93 261 96 455	96 987	97 520	98 052	98 584	2	83 629	84 142	84 656	85 170	82 601 85 683	86 197	86 -1E
3	98 584 1.25 01 775		99 648				01 775 04 965	3					88 763 91 841		
5	1.25 04 965	05 496	06 027	06 558	07 090	07 621	08 152	5	1.26 92 867	93 380	93 892	94 405	94 918	95 430	95 945
6			12 399					6 7		1			97 992 01 065	1	
8	14 521	1 -	15 582 18 763	1			1	8 9	1.27 02 089				04 136		
10	1.25 20 882		21 942		23 001	23 530		10	1.27 08 228				10 273		-,
1 I 1 2			25 119				27 236 30 409	1 I 1 2					13 339 16 403		
13	30 409	30 938	31 467	31 996	32 524	33 053	33 581	13	17 424	17 934	18 444	18 955	19 465	19 975	20 1k
14	1.25 36 751		34 638				36 751	14	1.27 23 545				22 525		
16	39 920	40 447		41 503	42 031	42 558	43 086	16	26 603	27 113	27 622	28 132	28 641 31 696	29 150	29 55
17	46 250	46 777	47 304	47 831	48 359	48 885	49 412	18	32 714	33 223	33 732	34 241	34 750	35 258	35 77
19 20	49 412		50 466				-	20	35 767 1.27 38 818				37 801 40 851		
21	55 731	56 258	56 784	57 310	57 836	58 362	58 888	21	41 867	42 375	42 883	43 391	43 899	44 407	44 915
22	58 888 62 043		59 940 63 094				65 196	22					46 946		
24	65 196		66 246		I	67 822		24		51 512			56 075		
25 26		72 021	72 545	73 070	73 594	74 119	74 643	26		57 595	58 101	58 608	59 114	59 621	6c 12
27 28			75 692 78 836				77 788 80 932	27 28					62 152		
29	80 932	81 456	81 979	82 503	83 026	83 550	84 073	29	66 200	66 706	67 211	67 717	68 223	68 728	69 23
30 31	1.25 84 073 87 213		85 120 88 259					30	1.27 69 234 72 266				71 255		
32	90 351	90 874	91 396 94 532	91 919	92 442	92 964	93 487	32 33	75 296	75 801	76 306	76 811	77 315	77 820	إنزاج ا
33 34			97 665					34	81 352	81 856	82 360	82 865	83 369	83 873	843
35 36	1.25 99 753								1.27 84 377 87 400				86 393		
37	06 012	06 533	07 055	07 576	08 097	08 618	09 139	37	90 422	90 926	91 429	91 933	92 436	92 939	93 44
38 39			13 305				12 264	38					95 455 98 472		
40 41	1.26 15 387	1 1	16 427 19 548	1 - 1 '	1 ' ' '		1 -	40 41	1.27 99 477 1.28 02 492						
42	21 627	22 147	22 666	23 186	23 705	24 225	24 744	42	05 506	06 008	06 510	07 01 2	07 514	. 08 016	C# 51.
43 44							27 860 30 974						10 524 13 533		
45	1.26 30 974	31 492	32 01 1	32 530	33 048	33 567	34 086	45	1.28 14 536						
46 47							37 196 40 304		20 547	21 048	21 548	22 049	19 546 22 549	23 050	2359
48 49			41 340				43 440	48 49					25 552 28 552		
50	1.26 46 515	47 032	47 549	48 066	48 584	49 101	49 618	50	1.28 29 552	30 052	30 551	31 051	31 551	32 050	32 5
51 52		-	-			1 -	52 719 55 818		35 546	36 046	36 545	37 044	34 548 37 543	. ∫38 042	: 38 542
53 54	55 818	56 334	56 850	57 367	57 883	58 399	58 915 62 011	53	38 541	39 040	39 539	40 038	40 537 43 529	41 036	41 135
55	1.26 62 011	63 526	63 042	63 558	64 073	64 589	65 104	55	1.28 44 526	45 025	45 523	46 021	46 520	47 01	4. 416
56 57							68 196 71 286		50 504	51 002	51 500	51 998	49 508 52 495	52 993	53.44
58	71 286	71 801	72 316	72 831	73 345	73 860	74 375	58	53 491	53 988	54 486	54 983	55 481	55 978	2614
59	/4 3/3	/4 009	75 404	/3 918	/0 453	/º 947	77 461	59	304/0	3-9/3	37 470	37 900	, , , , , , ,	, , <del>, , , ,</del>	. ,,-,-
	533 531 52	9 528	527 526	524 52	2 521	519 51	516 5	15 5	13 511 509	508 50	7 505 5	04 502	501 49	9 498	49"
	53.3 53.1 52	.0 52.8	52.7 52.6	52.4 5	2.2 52.1	51.0 51.	7 51.6 5	1.5	1.3 51.1 50.9	50.8 50.	7 50.5	50.4 50.2	50.1 4	9.9 49.8	e====================================
3	159.9 159.3 158	.7 158.4 1	58.1 157.8	157.2 150	5.6 156.3	155.7 155.	1 154.8 15	54.5 IS	02.6 102.2 101.8 53.9 153.3 152.7	152.4 152.	1 151.5	51.2 150.0	150.3 14	9-7 149-4	14-1
5 1	266.51265.5 264	.5 264.0 2	62.5 262.0	262.0 261	1.0 260.5	250.5.258.	5 258,012	17.5 25	05.2 204.4 203.6 56.5 255.5 254.5	254.0,253.	5 252.5 2	52.0 251.0	250.5 24	3.5 249.0	245 5 .
7	272 1 271 7 270	2 260.6 3	68.0 268.2	366.8 36	5.4 264.7	262.3 361.	0. 261.2 36	50.5 3	97.8 306.6 305.4 39.1 357.7 356.3	355.6 354	0 353.5 3	52.8 351.4	350.7 34	3.345.6	34
18 1	420.4 424.6 423	.2 422.4 4	21.0 420.0	1410.2 417	7.0 410.8	415.2,413.	0 412.8 41	2.0 4	10.4 408.8 407.2 11.7 459.9 458.1	400.4 405.	0 404.0 4	03,2401.0	1400.0.39	9.2,390.4	5

Tafel IV.

						log	M.							
		20	3°							27	70			
o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	٥"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
" 1.28 <u>5</u> 9 459	59 956	60 453	60 950	61 447	61 944	62 441	oʻ	1.30 35 521						
			63 931				1 2		38 889 41 774				40 812	
			69 887				3						46 579	
			72 863				4						49 460	
1.28 74 351	74 846	75 342	75 838	76 333	76 829	77 324	5	1.30 49 940						
	77 819 80 791	78 315	78 810 81 781	79 305	79 801	80 296	6						55 217 58 094	
			84 750				8						60 969	
	86 729		87 718				9	61 448	61 927	62 406	62 885	63 364	63 842	64 321
1.28 89 201								1.30 64 321						
	92 661		93 649										69 585 72 454	
			99 573					72 932						
1.29 01 053								75 799	76 277	76 755	77 232		78 188	
1.29 04 012	1		05 490					1.30 78 665						
			08 447										83 915 86 777	
			14 355										89 637	
			17 306			1 1 1			90 590			_	92 496	
1.29 18 781								1.30 92 972					95 353	
			23 205 26 151					95 829	96 305	96 781	97 257	97 733	98 209 01 063	98 684
			29 096					1.31 01 538						
	31 059	1	32 040				1		04 866					
1.29 33 511			34 982					1.31 07 242						
			37 922					,	1	1 .			12 465	
42 330			40 861										15 312	
45 266			46 734										21 001	
1.29 48 201								1.31 21 475						
			52 600										26 685	
			55 531 58 461						_				29 525 32 363	1
			61 388										35 199	
1.29 62 852								1.31 35 672						
			67 239 70 162				• -						40 869	
			73 084										46 532	
	75 030				76 976						1		49 361	
1.29 77 463								1.31 49 833						
			81 839 84 754										55 016 57 841	
			87 668										60 665	
			90 580					. 61 135	61 606	62 076	62 547	63 017	63 487	63 958
1.29 92 035	92 520	93 005	93 490	93 975	94 460	94 945	45	1.31 63 958	64 428	64 898	65 368	65 838	66 308	66 778
			96 399										69 128 71 946	
97 °53 1.30 00 760			99 307					72 415	72 885	73 354	73 824	74 293	74 762	75 232
			05 117					75 232	75 701	76 170	76 639	77 108	77 578	78 047
1.30 06 569								1.31 78 047	78 516	78 985	79 454	79 923	80 391	80 860
			10 921										83 204	
			13 821										86 015 88 824	
			19 616										91 632	
1.30 21 064	21 546	22 029	22 511	22 994	23 476	23 958	55	1.31 92 100						
			25 405										97 244	
			28 297 31 188					1.32 00 516					00 048	
			34 077											06 119
	1.	1	1		1		<del>!</del>	1	<u> </u>	<u> </u>	1		1	
02 406 40	6 402	102 100	14801-	20 40-	186 10	1 482 4	82	97 470 470	476 4-		72 47	160 4	58 167	466
9/   490   49	3 493 4	+74   491	1409 4	0 407	403   404	+   403   4	.02   4	181 479 478	4/0 47	3   4/4   4	1/5 4/1	1409 4	30 407	400

197 | 496 | 495 | 493 | 492 | 491 | 489 | 488 | 487 | 485 | 484 | 483 | 482 | 481 | 479 | 478 | 476 | 475 | 474 | 473 | 471 | 469 | 468 | 467 | 466 | 1 | 497 | 49.6 | 49.5 | 49.5 | 49.1 | 48.9 | 48.8 | 48.7 | 48.5 | 48.4 | 48.3 | 48.2 | 48.1 | 47.9 | 47.8 | 47.6 | 47.5 | 47.4 | 47.3 | 47.1 | 46.9 | 46.8 | 46.7 | 46.6 | 1 | 49.7 | 49.8 | 49.8 | 48.8 | 48.7 | 48.5 | 48.4 | 48.3 | 48.2 | 48.1 | 47.9 | 47.8 | 47.6 | 47.5 | 47.4 | 47.3 | 47.1 | 46.9 | 46.8 | 46.7 | 46.6 | 1 | 49.7 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49.8 | 49

Tafel IV.

							log	, M.		<del></del>					
			28	<b>3</b> °				<u> </u>			29	<b>∂</b> °			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0'								o'							
2					10 784 13 581					94 74 847 12 77 565					
3 4					16 377 19 171					8 80 281 3 82 995					
5	1.32 20 102	20 568	21 033	21 499	21 964	22 429	22 895	5	1.33 85 29						
7					24 756 27 546					9 88 421 80 91 132					
8	28 476	28 940	29 405	29 870	30 335	30 799	31 264	8	93 39	0 93 841	94 293	94 744	95 196	95 647	96 sult
10	'				33 122	1	34 051	9 10	1.33 98 80	8 96 550 6 99 257					
111	36 836	37 301	37 765	38 229	38 693	39 157	39 621	11	1.34 01 51	2 01 963	02413	02 864	03 315	03 766	01 111
13					'41 476 '44 258				06 92	6 04 <b>6</b> 67 0 07 <b>3</b> 70	07 821	08 271	08 721	09 172	: 09 tu
14,					47 038			1	09 62	2 10 072		·			
16	50 744	51 207	51 670	52 133	52 595	53 058	53 521	16	15 02	2 15 472	15 922	16 372	16 821	17 271	-1":¤
17					55 372 58 147					1 18 170 8 20 867					
19	59 072	59 534	59 996	60 458	60 921	61 383	61 845		23 11	3 23 563	24 012	24 461	24 910	25 359	25 85
20 21	1.32 61 845 64 617							20	1.34 25 80	8 26 257 1 28 950					
22	67 387	67 849	68 310	68 772	69 234	69 695	70 156	22	31 19	3 31 642	32 090	32 539	32 987	33 436	33 84
23					72 002 74 769			- 1		4 34 332 4 37 022					
25									1.34 39 26						
26	81 219	81 680	82 140	82 601	80 298 83 061	83 522	83 982	27		9 42 397 5 45 082					
28 29					85 823 88 583					9 47 766					
30	1.32 89 503	89 962	90 422	90 882	91 342	91 801	92 261	30	1.34 52 68				,		
31	92 261 95 018									5 55 812 5 58 491					
33	97 774	98 233	98 692	99 151	99 610	oo o69	00 528	33	60 72	3 61 169	61 615	62 061	62 508	62 954	63 132
35	1.33 00 528	~ - ^						34	1.34 66 07	6 66 521					
36	06 033	06 491	06 949	07 408	07 866	08 325	08 783	36	68 75	0 69 196	69 641	70 087	70 532	70 978	-1 423
37	08 783				13 364			37   38		3 71 869 6 74 541			75 876		
39	1.33 17 026				16 111				76 76	6 77 211			78 546 81 215		1
40	19 771	20 228	20 686	21 143	21 600	22 057	22 514	40 41	82 10	4 82 549	82 994	83 438	83 883	84 327	87
42	22 514 25 257							42 43		2 85 216 7 87 882					
44	27 998	28 455	28 911	29 368	29 824	30 281	30 738	44	90 10	2 90 546	90 990	91 434	91 878	92 322	92 ***
45 46	1.33 30 738 33 476	31 194 33 932	31 650 34 388	32 107 34 845	32 563	33 020	33 476 36 213	45 46	1.34 92 76 95 42	6 93 209 8 95 872					
47 48	36 213	36 669	37 125	37 581	38 037	38 493	38 949	47	98 08	9 98 532	98 976	99 419	99 862	ŏ0 306	. ∂o •#
49	41 683							49	03 40	7 03 850					
50 51	1.33 44 416							- 1	1.35 06 06	5 06 508					
52	49 879	50 334	50 788	51 243	51 698	52 153	52 608		11 37	6 11 818	12 261	12 703	13 145	13 588	14 CF
53 54	52 608 55 336				54 427 57 154			53 54		0 14 472					
55	1.33 58 062	58 517	58 971	59 425	59 8 79	60 333	60 788	55	1.35 19 33	4 19 775	20 217	20 659	21 101	21 542	21 080
56 57	60 788									4 22 425 3 25 074					
58 59	66 234	66 688	67 141	67 595	68 049	68 502	68 956	58	27 28	0 27 722 7 30 368	28 163	28 604	29 045	29 486	29 620
39	00 930	09 409	09 002	70 310	70 709	/1 444	71 070	39		/ 30 300	30 809	31 230	31 091	3-13-	,,,,
	467 466 465	464 4	63 462	461 45	9 458	457 456	455 4	53 4	52 451 450	449 441	8 447 4	46 444	443 44	2 441 4	<b>#</b> :
I 2	46.7 46.6 46.5 93.4 93.2 93.0	46.4	6.3 46.2	46.1 45	.9 45.8 .8 or 6	45.7 45.	6 45.5 4	5.3 4 0.6 0	5.2 45.1 45.	0 44.9 44. 0 80.8 80	8 44.7 4	4.6 44.4 30.2 88.8	88.6 88	.2 44.1 4 88.2	53 ,
_3	140.1 139.8 139.5	139.2 13	8.9 138.6	138.3 137	.7 137.4	37.1 136.	3 136.5 13	5.9 13	5.6 135.3 135.	0 134.7 134.	4 134.1 13	3.8 133.2	132.9 132	6 132.3 :	2: 1
	233.5 233.0 232.5 280.2 279.6 279.0	232.0 23	1.5 231.0	230.5 229	.5 229.0 2	28.5 228.0	227.5 22	6.5 22	6.0 225.5 225.	0 224.5 224.	0 223.5 22	3.0 222.0	221.5 221	0 220.5 2	» ·
7	326.9 326.2 325.5	324.8 32	4.1 323.4	322.7 321	.3 320.6 3	19.9 319.	318.5 31	7.1 31	6.4 315.7 315.	0 314.3 313.	6 312.9 31	2.2 310.8	310.1 309	4 348.7 1	£0.
	373.6 372.8 372.0 420.3 419.4 418.5	, 3/1.2 37 5 <sub>,</sub> 417.6 <sub>,</sub> 41	6.7,415.8	414.9 413	.1 412.2,4	11.3 410.	409.5 40	7.7 40	6.8 405.9 405.	0 404.1 403.	2 402.3 40	01.4 <sub>1</sub> 399.6	354-4 353 398.7 397	5 3 <b>96</b> 3	r.

Tafel IV.

37 859 40 501 43 142 1.35 45 781 48 419 51 056	35 657 38 300 40 941 43 582	36 098 38 740	30″ 33 895	40"	50"	60"	L.,			31				
1.35 32 572 35 216 37 859 40 501 43 142 1.35 45 781 48 419 51 056	33 01 3 35 657 38 300 40 941 43 582	33 454 36 098 38 740	33 895	<del></del>	50"	60"								
35 216 37 859 40 501 43 142 1.35 45 781 48 419 51 056	35 657 38 300 40 941 43 582	36 098 38 740				00	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
37 859 40 501 43 142 1.35 45 781 48 419 51 056	38 300 40 941 43 582	38 740	26 628				o′	, , ,						
40 501 43 142 1.35 45 781 48 419 51 056	40 941 43 582												93 872	
43 142 1.35 45 781 48 419 51 056	43 582						3						96 445	
1.35 45 781 48 419 51 056			1 -				4						ō1 588	
48 419 51 056							5	1.37 02 016						
	48 859	49 298	49 738	50 177	50 617	51 056	6						06 726	
	51 496												09 293	
	56 766					58 960	8		10 149				11 859	
1.35 58 960				I			10	·		<u> </u>				
	62 031						11						19 551	
64 223	64 662	65 100	65 538	65 977	66 415	66 853	12						22 113	
	67 291						13						24 674	
	69 920						14						27 234	
1.35 72 109	72 547						15	1.37 27 660					29 792 32 350	
	77 798						16						34 906	
	80 422						18						37 462	
82 608	83 045	83 482	83 919	84 356	84 792	85 229	19	37 887	38 313	38 739	39 164	39 590	40 016	40 4
1.35 85 229							20	1.37 40 441	40 867	41 292			42 569	
	88 286							42 994	43 420	43 845	44 270	44 696	45 121	45 5
	90 906												47 672 50 222	
	96 140						23	50 647	51 072		51 921		52 771	
1.35 98 320								1.37 53 195						
1.36 00 935							26						57 865	
	03 984						27						60 411	
	06 596						28						62 955	
	09 207												65 499	
1.36 11 382	14 425						30 31	1.37 65 922					70 582	
	17 033												73 123	
	19 639									74 392	74 815	75 239	75 662	760
21 810	22 245	22 679	23 113	23 547	23 981	24 415	34		76 508		77 354			78 6
1.36 24 415						1		1.37 78 623						
	27 452						36						83 273 85 808	
	30 053					34 820	37						88 342	
	35 253				36 986		39						90 874	
1.36 37 419	37 852	38 285	38 718	39 151	39 583	40 016	40	1.37 91 296	91 718	92 140	92 562	92 984	93 406	938
40 016	40 449	40 882	41 315	41 747	42 180	42 613	41						95 937	
	43 045												98 466	
	45 640						43 44	0/					03 522	
1.36 50 395														
52 986	53 418	53 850	54 282	54 713	55 145	55 577	46	06 470	06 891	07 312	07 733	08 153	08 574	08 9
55 577	56 009	56 440	56 872	57 303	57 735	58 166	47	08 995	09 416	09 836	10 257	10678	11 099	115
58 166	58 598	59 029	59 461	59 892	60 323	60 755	48						13 622	
	61 186				1								16 144	
1.36 63 342	66 359							1.38 16 564	10 505	17 405	20 246	20 766	21 185	21 6
68 513	68 944	69 374	69 805	70 236	70 666	71 097	52	21 605	22 025	22 445	22 865	23 285	23 705	24 I
71 097	71 527	71 958	72 388	72 819	73 249	73 680	53	24 124	24 544	24 964	25 383	25 803	26 223	26 6
73 680	74 110	74 540	74 971	75 401	75 831	76 261	54	26 642	27 062	27 481	27 901	28 320	28 740	29 1
1.36 76 261	76 691	77 121	77 552	77 982	78 412	78 842	55	1.38 29 159	29 578	29 998	30 417	30 836	31 256	316
78 842	79 272	79 702	80 132	80 561	80 991	81 421	56	31 675	32 094	32 513	32 932	33 352	33 771	34 1
78 842 81 421 82 999	81 851 84 429	84 8 2 2	85 280	85 710	86 147	86 576	57	34 190	34 009	27 541	35 447	18 270	36 285 38 797	30 7
86 576	87 006	87 435	87 86 5	88 294	88 723	89 152	59	39 216	39 635	40 054	40 472	40 891	41 309	41 7
	<u> </u>	1 733	,		1 - 7 - 3	- / - )-	"	]	1 37 33	1 37	1		1	<u> </u>
11 1 1	<del></del>	. T		<del></del>	7		_	428 427 42		<del> </del>	1 1		1	n !!

Tafel IV.

								M.		<del></del> .					
			38	≥°							33	3° '			
,	o″	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	ο"	10"	20"	30"	40"	50"	6
o'	1.38 41 728	42 146	42 565	42 983	43 402	43 820	44 238	. 0	1.39 90 582	90 991	91 399	91 808	92 216	92 625	93
1	44 238	44 657	45 075	45 493	45 912	46 330	46 748	1					94 666		
2						48 839							97 116		
3	49 257					51 346							99 564		
4						53 853			1.40 00 380					·	
ا 5	1.38 54 271		55 106	55 524	55 941	50 359	56 776		1.40 02 827						
6		57 194				58 863 61 367							06 903		
7 ¹ 8 ,						63 870							11 791		
او		64 704				66 371							14 234		
0	1.38 66 788								1.40 15 048	·			·		_
ı			70 122										19116		
2						73 870		12					21 556		
3						76 367							23 995		
4	76 783	77 200	77 616	78 032	78 448	78 864	79 280	14	24 808	25 214	25 620	26 026	26 433	26 839	2
5	1.38 79 280								1.40 27 245	27 651	28 057	28 463	28 870	29 276	2
6						83 854				1 -		1	31 306		. 1 -
7						86 347							33 741		
3	_					88 840			34 552	1		1	36 175		, -
<u>)</u>						91 331		-		-			38 608		-:-
9	1.38 91 746	92 161	92 576	92 991	93 406	93 821	94 236		1.40 39 419			40 635		41 445	
						96 311 98 799							43 471		
١						ō1 287				1			48 331		
					03 359		04 187		49 141		1	1		51 164	- 1
۰,	1.39 04 187								1.40 51 569						1-
5	06 673	07 087	07 501	07 915	08 329	08 743	09 157	26					55 614		
,						11 226							58 039		
3						13 709							60 464		
)	14 122	14 536	14 949	15 363	15 776	16 190	16 603	29	61 272	61 676	62 080	62 484	62 888	63 292	10
5	1.39 16 603	17017	17 430	17 844	18 257	18 670	19 084	30	1.40 63 696	64 099	64 503	64 907	65 311	65 714	•6
ı						21 150							67 733	-	
۱.	21 563	21 976	22 389	22 802	23 215	23 628	24 041	32					70 154		
		24 454	24 867	25 280	25 093	26 106	28 005						72 574		
IJ						28 582			73 380				74 993		
	1.39 28 995								1.40 75 799				79 829		
			34 769			33 532		36 37					82 245		
	36 417		37 242	27 654	38 066	18 478	38 890	11	83 050				84 660		
						40 949		- 11	85 465				87 075		
1		41 773	42 185			43 420		40	1.40 87 880						
						45 889		41		(		- 1	91 901		-
	46 301	46 712	47 124	47 535	47 946	48 358	48 769	42	92 706	93 108	93 509	93 911	94 313	94 715	9
i	48 769	49 180	49 592	50 003	50 414	50 825	51 236	43					96 724		
						53 292		11					99 134		
	1.39 53 703	54 114	54 525	54 936	55 347	55 757	56 168	45	1.40 99 937	ŏo 339	ō0 740	ÕI 142	õ1 543	ō1 945	ō:
1	56 168 i	56 5791	56 990	57 401	57 811	58 222	58 633	46	1.41 02 346						
	58 633 61 096	59 043	59 454	59 805	62 729	62 149	62 550	47					06 3 59		
1	63 559	62 060	64 270	64 700	65 200	65 610	66 020	40					11 171		
ı	1.39 66 020								1.41 11 972						-
	68 481									1			15 979	• .	
	70 940												18 382		
. 11	73 399												20 783		
	75 857												23 184		
1	1.39 78 313								1.41 23 984			<del></del>			_
ĺ	80 769								26 384	26 784	27 184	27 584	27 983	28 383	28
	83 224	83 633	84 042	84 451	84 860	85 269	85 677	57					30 382		
	85 677												32 779		
1	88 130	88 539	88 948	89 356	89 765	90 174	90 582	59	33 578	33 977	34 377	34 770	35 175	25 575	35

	419	418	417	416	415	414	413	412	411	410	409	408	407	406	405	404	403	402	401	400	399	
1 2 3 4 5	125.7	125.4	125.1 166.8	166.4	124.5 166.0	165.6	123.9 165.2	123.6	164.4	123.0 164.0	122.7 163.6	163.2	162.8	162.4	162.0	161.6	161.2	120,6	160.4	120.0	159.6	1 2 3 4 5
6 7 8 9	251.4 293.3	250 8 292.6 334.4	250.2 291.9 333.6	249.6 291.2 332.8	249.0 290.5 332.0	248.4 289.8 331.2	247.8 289.1 330.4	247.2 288.4 329.6	246.6 287.7 328.8	246.0 287.0 328.0	245.4 286.3 327.2	244.8 285.6 326.4	244.2 284.9 325.6	243.6 284.2 324.8	243.0 283.5 324.0	242.4 282.8 323.2	241.8 282.1 322.4	241.2 281.4 321.6	240.6 280.7 320.8	240.0 280.0	239.4 279.3 319.2	6 7 8 9

Tafel IV.

						log	<i>M</i> .							
		34	<b>1</b> °							36	5°			
o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o' 1.41 35 974			37 172 39 567									79 703 82 046		
2 40 764	41 163	41 562	41 961	42 359	42 758	43 157	2	82 827	83 217	83 608	83 998	84 388	84 778	85 169
43 157	43 556	43 955	44 354 46 746	44 752	45 151	45 550						86 729 89 070		
5 1.41 47 941		,					4	1.42 89 850						
50 332	50 731	51 129	51 527	51 926	52 324	52 722	6	92 189	92 579	92 968	93 358	93 748	94 138	94 527
			53 917				8					96 086 98 423		
		1 - 1 -	58 693			1 - 1 - 1						00 759		
1.41 59 886								1.43 01 537						
			63 466									05 429		
3 67 043	67 440	67 838	68 235	68 632	69 029	69 427	13	08 540	08 929	09 318	09 707	10 095	10 484	10873
		·	70 618									12 428		
5   1.41 71 809   5   74 191			73 000					1.43 13 205				14 759		
7 : 76 572	76 969	77 366	77 763	78 159	78 556	78 953	17	17 866	18 254	18 642	19 031	19419	19 807	20 195
			80 142 82 521					20 195 22 524				21 748 24 076	-	
1.41 83 710							20	1.43 24 851				26 403		
			87 276				21				3.3	28 729		
2 - 1			89 653 92 028		1 - 2		22					31 055		
			94 402				24					35 703		
5 1.41 95 589						1 / / 3	- 1	1.43 36 478	1					-
97 903   7   1.42 00 335			99 149 01 521				26   27					40 349 42 670		
02 706	03 101	03 497	03 892	04 287	04 682	05 077	28	43 444	43 831	44 217	44 604	44 991	45 378	45 764
			06 262		~		29					47 311		
			11 000	-			30   31	1.43 48 084 j 50 403 l						
1			13 367		2 -		32					54 265		
			15 734 18 100				33 i 34 i					56 582 58 898		
1.42 19 282							35	1.43 59 670						
			22 829				36					63 527		
			25 192 27 555				37 38	64 298 66 612	- 7			68 153		
28 735	29 129	29 523	29 916	30 310	30 703	31 097	39	68 924	69 309	69 695	70 080	70 465	70 850	71 235
1.42 31 097			32 277 34 637				40	1.43 71 235				72 776		
			36 996						76 241			77 396		78 165
38 175			39 354				43					79 704		80 474
1.42 42 889			41 711				44	80 474						82 781
45 245	45 638	46 031	46 423	46 816	47 208	47 601	46	85 088	85 473	85 857	86 241	86 626	87 010	87 394
47 601 49 955	47 993	48 385	48 778	49 170	49 563	49 955	47	87 394 89 699						
52 308								92 004						
1.42 54 661														
57 013								96 610 98 91 2						
61 714	62 105	62 497	62 889	63 280	63 672	64 063	53	1.44 01 214	01 597	01 981	02 364	02 747	03 131	03 514
64 063								03 514						
68 759								08 113						
71 106	71 497	71 888	72 279	72 670	73 061	73 452	57	10 411	10 794	11 177	11 560	11 942	12 325	12 708
73 452								12 708						
75 797	, 5 100	,03/6	, = 909,	, , 300	,,,,,,,	, 5 141	ן ענ	.,	-3 30/	-3 //5	-0 133		.0 910	. / 301
													_	_

	400	399	398	397	396	395	394	393	392	391	390	389	388	387	386	385	384	383	382	
1 2	40.0 80.0 120.0	39.9 79.8	39.8 79.6	39·7 79·4	39.6 79.2	39.5 79.0	39·4 78.8	39·3 78.6	39.2 78.4	39.1 78.2	39.0 78.0	38.9 77.8	38.8 77.6	38.7 77.4	38.6 77.2	38.5 77.0	38.4 76.8	38.3 76.6	38.2 76.4	1 2
4 5	160,0	159.6	159.2	158.8	158.4	158.0	157.6	157.2	156.8	156.4	156.0	155.6	155.2	154.8	154-4	154.0	153.6	153.2	152.8	4
7	240.0 280.0	239.4 279.3	238.8 278.6	238.2 277.9	237.6 277.2	237.0 276.5	236.4 275.8	235.8 275.1	235.2 274.4	234.6 273.7	234.0 273.0	233.4 272.3	232.8	232.2 270.9	231.6 270.2	231.0 269.5	230.4 268.8	229.8 268.1	229.2 267.4	7
9	320.0 360.0																		305.6 343.8	8 9

Tafel IV.

							log	<i>M</i> .							
			36	3°							37	<b>70</b>			
v	o <b>"</b>	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	1.44 17 301							oʻ	1.45 53 653				55 153		
I 2			20 360 22 654					1 2				-	57 403		
3			24 948					3					61 899		
4			27 240	27 622	28 004			4					64 146		
5	1.44 28 768 31 059	1	29 532 31 823	29 914			1	5	1.45 64 895				66 393		
7		33 731		34 494		35 257	35 639	7			1		70 884		
8		1	36 402			1 - 1 - 1	1	8		1 .	1		73 128		1 7
9	37 928	38 309	38 690	39 072	39 453 41 741			10	1.45 76 119				75 371	75 745	
11			43 265	1				1					79 856		
12			45 552			46 694		12					82 098		
13	47 075 49 360	47 450	47 837 50 122					14					84 339 86 579		
15	1.44 51 644	52 025	52 406	52 786		:			1.45 87 325						
16		54 308				55 830	56 210	16					91 056		
8		58 873	56 971			60 393		17					93 294	93 667	
19	60 774	61 154	127 20			62 674		19					97 768		
20	1.44 63 054		63 814					20	1.45 98 513				ō0 003		
22	65 334 67 612		66 093						1.46 00 748				02 238		
23	69 890		70 650	71 029	71 409	71 788	72 168	23	05 217	05 590	05 962	06 334	06 706	07 078	07.4
24	72 168	72 547				74 065		24					08 939		
26	1.44 74 444 76 720		75 203 77 479			76 341 78 616		25 26	1.46 09 683				11 171		
27	78 995	79 374	79 753	80 132	80 512	80 891	81 270	27					15 633		
28			82 027 84 301					28 29	16 377 18 607			1	17 863	1 3	1 -
30	1.44 85 816	-		1	***************************************		<u> </u>	30	1.46 20 836				20 093		
31	88 088	88 467	88 845	89 224	89 602	89 981	90 359	31					24 549		
33			91 116							1			26 776		
34			95 656		96 412		97 169	34	29 745	30 116			31 229		-
35	1.44 97 169		1	98 303	1 5			35	1.46 31 971				33 454		
36 37	99 437 1.45 01 704		02 160		1 - 12		01 704	36	34 195 26 420				35 678 37 902		
38		04 349	04 727	05 104	05 482	05 860	06 237	38			1 -		40 125		
39	06 237				\ <u></u>	08 125		39		41 236	<u> </u>			42 718	
10	1.45 08 503	11 144			10 012		10 767	40 41	1.46 43 088				44 569		
12	13031	13 408	13 785	14 163	14 540	14 917	15 294	42					49 010		
13			16 048 18 310									1 -	51 230	1	
14									1.46 54 188				53 449		
16	22 079	22 455	22832	23 209	23 586	23 962	24 339	46	56 406	56 776	57 145	57 515	57 884	58 254	38 62
17   18	24 339 26 508	24 715	25 092 27 351	25 469	25 845	26 222	26 598	47					60 101		
19	28 857	29 233	29 610	29 986	30 362	30 738	31 115	49	63 056				62 317 64 532		
50	1.45 31 115	31 491	31 867	32 243	32 620	32 996	33 372	50	1.46 65 271	65 640	66 009	66 378	66 747	67 116	6-41
5 I 5 2	33 372	33 748	34 124 36 380	34 500	34 876	35 252	35 628 37 884						68 961		
53	37 884	38 260	38 636	39 012	39 387	39 763	40 139	53					71 174 73 387		
54	40 139	40 515	40 890	41 266	41 642	42 018	42 393	54	74 125	74 493	74 862	75 230	75 599	75 968	76 33
55	1.45 42 393	42 769	43 144 45 398	43 520	43 896	44 271	44 647	55	1.46 76 336						
57	46 899	47 275	47 650	48 026	48 401	48 776	49 151	57	7 • 547 80 758				80 02 I 82 23 I		
8	49 151	49 527	49 902	50 277	50 652	51 028	51 403	58	82 967	83 336	83 704	84 072	84 440	84 808	8517
59	51 403	51 778	52 153	52 528	52 903	53 278	53 053	I 59 I	85 176	85 544	85 913	80 281	80 049	87 017	8-31

	383	382	381	380	379	378	377	376	375	374	373	372	371	370	369	368	
1 2 3	38.3 76.6	38.2 76.4	38.1 76.2 114.3	38.0 76.0	37.9 75.8	37.8 75.6	37·7 75·4	37.6 75.2	37·5 75.0	37.4 74.8	37.3 74.6	37.2 74.4	37.1 74.2	37.0 74.0	36.9 73.8	36.8 73.6	1 2
4 5	153.2	152.8	152.4	152.0	151.6	151.2	150.8	150.4	150.0	149.6 187.0	149.2	148.8 1 6.0	148.4	148.0	147.6	147.2	4
7 8	268.1 306.4	267.4 305.6	266.7 304.8	266.0 304.0	265.3 303.2	264.6 302.4	263.9 301.6	263.2 300.8	262.5 300.0	261.8 299.2	261.1 298.4	260.4 297.6	259.7 296.8	259.0 296.0	258.3 295.2	257.6 294.4	7 8
9	344.7	343.8	342.9	342.0	341.1	340.2	339-3	338.4	337-5	336.6	33 <b>5.7</b>	334.8	333.9	333.0	332.1	331.2	(9)

Tafel IV.

· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·						log	M.							
		38	30							36	<b>)</b> °			
,∥ o″	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0' 1.46 87 385							oʻ	'						
					91 431		2						22 64 I 24 808	
					95 844		3						26 974	
					98 049		4						29 140	
1.46 98 416							5	1.48 29 501						
6   1.47 00 620	00 988	01 355	01 722	02 089	02 457	02 824	6						33 469 35 633	
					06 862		8		36 354					38 157
					09 064		9	38 157	38 517	38 878	39 238	39 599	39 959	40 319
1.47 09 431							10	1.48 40 319			1 ' ' -		42 121	42 481
					13 465		1 I 1 2						44 282	
					17 864								48 603	
					20 062								50 763	
1.47 20 428							15	1.48 51 123	1 - 2		-			
					24 457 26 653								55 080 57 <b>23</b> 7	
					28 849		17						59 394	
					31 043		19						61 551	
1.47 31 409							20	1.48 61 910						
					35 431		21						65 861	
					37 624								68 016	
					42 008		24	•			1 - :-		72 323	
1.47 42 374	42 739	43 104	43 469	43 834	44 199	44 564	25	1.48 72 682					74 476	
44 564	44 930	45 295	45 660	46 025	46 390	46 755							76 628	
					48 579		27 28						78 779	79 138
	1				50 768 52 957		29	1 1 1	1 2 2 2 2		1		1	83 438
1.47 53 321	·						30	1.48 83 438						
					57 331			85 588	85 946	86 304	86 662	87 020	87 378	87 737
					59 518									89 885
					61 704								93 822	92 032
1.47 64 253		·			ļ			1.48 94 179		1				
					68 257								98 114	
					70 440		37							80 617
					72 622			1.49 00 617					04 548	
1.47 75 168							-	1.49 04 905						
					79 166			1	1 -		1		1 -	09 191
79 529	79 893	80 256	80 619	80 982	81 346	81 709	42			1	1	1 -	10 976	
					83 525	83 888 86 067							13 118	13 475
1.47 86 067					85 703	í							-:	
88 244	88 607	88 970	89 33 3	89 696	90 059	90 421	46	17 756						19 896
90 421	90 784	91 147	91 510	91 873	92 235	92 598	47	19 896	20 252	20 609	20 965	21 322	21 678	22 035
					94 411									24 173
					96 587									26 311
1.47 96 949	97 312	97 074	00 211	90 399 00 572	00 935	01 208	20	1.49 20 311						30 585
1.48 01 298								30 585	30 941	31 297	31 653	32 009	32 365	32 721
					05 282									34 857
	·				07 454								-1	36 991
1.48 07 816					11 796				10.0.	1	,	1	1 -	41 259
					13 966									43 393
14 328	14 689	15 051	15413	15 774	16 136	16 497	58	43 393	43 748	44 103	44 459	44 814	45 170	45 525
16 497	16 859	17 220	17 582	17 943	18 305	18 666	59	45 525	45 880	46 236	46 591	46 946	47 302	47 657
						<del></del>								

	368	367	366	365	364	363	362	361	360	359	358	357	356	355	
1 2 3		73.4	73.2	73.0	72.8	72.6	72.4		72.0	71.8	71.6	71.4	71.2	35.5 71.0 106.5	t 2 3
	184.0	183.5	183.0	182.5	182.0	181.5	181.0	180.5	180.0	179.5	179.0	178.5	178.0	142.0 177.5 213.0	4 5 6
7 8 9	294.4	293.6	292.8	292.0	291.2	290.4	289.6	288.8	288.o	287.2	286.4	285.6	284.8	248.5 284.0 319.5	7 8 9

his.5 9 Digitized by Google

Tafel IV.

							log	M.							
			40	O°							41	Lo			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o″	v	0″	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	1.49 47 657		48 367					o'	1 , , , ,						
1			50 499					1	. م .				78 000		
3			52 629 54 759				1 - 2	3	1 -	1			80 096   82 191		
4			56 888					4					84 286		
5	1.49 58 307		59 017					5							
6			61 145									1 -	87 474		
7 8			65 400					8					90 567		
9	66 817	67 172	67 526	67 880	68 235	68 589	68 943	9		1		1	94 751		
10	1.49 68 943	69 298	69 652	70 006	70 360	70 714	71 069	10							
11			71 777										98 934		
12			73 902						1.51 01 721				ŎI 024		
14	77 441		78 149					14		1 -	1		05 203	-	-
15			80 272					15							
16			82 394					16					09 380		
17			84 516										11 467		
19			88 757					19	-				15 641	1	
20	1.49 90 171	90 524	90 877	91 231	91 584	91 937	92 290	20	1.51 16 336	16 684	17 032	17 379	17 727	18 075	184
2 1			92 997							1			19812		
22			95 115					22		1	1 -	1 2-	21 897		- 1
24			99 351					24					26 065		
25	1.50 00 763	01 115	01 468	01 821	02 174	02 527	02 879	25	1.51 26 760	27 107	27 454	27 801	28 149	28 496	28 E
26			03 585							1			30 231		
27 28			05 701					27 28		31 273			32 314		
29			09 931	ł .	1 5								36 476		
30	1.50 11 340	11692	12 045	12 397	12 749	13 102	13 454	30	1.51 37 170	37 517	37 863	38 210	38 557	38 904	39:
31			14 158										40 637		
32			16 271					32					44 795		
34	19 792		20 496				21 903	34	45 488				46 874		
35	1.50 21 903							35	1.51 47 566						
36			24 718										51 029		
37   38			26 828 28 937					37 38					53 106		
39			31 046					39					57 258		
40	1.50 32 452						34 560	40	1.51 57 950				59 333		
41			35 262										61 408		
12			37 370				40 881	42	64 173				63 482		
14	40 881	41 232	41 583	41 934	42 285	42 635	42 986	44	66 246	66 592	66 938	67 283	67 628	67 974	68 3
15		43 337	43 688	44 039	44 390	44 741	45 092	45	1.51 68 319	68 665	69 010	69 356	69 701	70 046	70 }
46 47			45 793 47 898										71 773 73 845		
18			50 002										75 916		
19	51 404	51 754	52 105	52 455	52 806	53 156	53 507	49	76 606				77 986		
50	1.50 53 507	53 857	54 208	54 558	54 908	55 259	55 609	50	1.51 78 676						
51	55 609	55 959	56 310	56 660	57 010	57 361	57 711	51	80 746				82 125		
53	59 812	60 162	58 411 60 513	60 861	61 212	59 402	59 812	52					84 194 86 263		
54	61 913	62 263	62 613	62 963	63 313	63 663	64 01 3	54					88 330		
5.5	1.50 64 013	64 363	64 713	65 063	65 413	65 763	66 113		1.51 89 019	89 364	89 709	90 053	90 398	90 742	91:
6			66 812						91 087	91 431	91 776	92 120	92 464	92 809	951
57 58			68 911 71 010						93 153	93 498	93 542	94 180	94 531 96 596	94 875	9-3
59			73 107						97 285	97 629	97 973	98 317	98 662	99 006	99
- 1						•							l	1	

	356	355	354	353	352	351	350	349	348	347	346	345	344	
	35.6	35·5 71.0	35.4	35.3	35.2	35.1	35.0	34.9 60.8	34.8 60.6	34.7	34.6	34.5	34·4 68.8	1 2
_	106.8	106.5	106,2	105.9	105.6	105.3	105.0	104.7	104.4	104.1	103.8	203.5	103.2	
4													137.6	
6	213.6	213.0	212.4	211.8	211.2	210,6	210.0	209.4	208.8	208.2	207.6	207.0	206.4	6
7 8	284.8	284.0	283.2	282.4	281.6	280.8	280,0	279.2	278.4	277.6	276.8	276.0	240.8 275.2	8
9	320.4	319.5	318.6	317.7	316.8	315.9	315.0	314.1	313.2	312.3	311.4	310.5	309.6	٩

Tafel IV.

							log	M.							
			4:	<b>2</b> º							45	<b>3</b> °			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
	1.51 99 350				1 .			oʻ	1.53 22 320						
2	03 478		04 166					2				25 371 27 405			
3			06 230					3 4				29 438 31 470	1 1 1 1	-	
- 2	1.52 09 667			į.				5	1.53 32 486	32 825	33 164	33 502	33 841	34 180	34 518
6 7			12 416					7				35 534 37 565			
8	15 851	16 195	16 538	16 882	17 225	17 568	17 912	8	38 581	38 919	39 258	39 596	39 934	40 27 3	40 611
0	17 912		20 658					10	1.53 42 641			41 626			
1 1	22 031	22 374	22 717	23 060	23 404	23 747	24 090	11	44 671	45 009	45 347	45 685	46 023	46 361	46 700
2   3		• -	26 834				26 148 28 206	12				47 714 49 742			
+ -			28 892					14				51 770	<del></del>	- <del></del> :	
6	1.52 30 263 32 320						34 376					53 797			54 811 56 837
7 8			35 062 37 117					17				57 850 59 876			
9	38 487		39 172					19				61 902			
0 1	1.52 40 542 42 596						42 596 44 650	20 21	1.53 62 914			63 927			
2	44 650	44 992	45 334	45 677	46 019	46 361	46 703	22	66 963	67 300	67 638	67 975	68 312	68 650	68 987
3			47 387 49 440					23				69 999 72 022		70 673 72 696	
	1.52 50 808	51 150	51 492	51 834	52 176	52 518	52 860	2 11	1.53 73 033				74 381	74 718	75 055
7			53 543 55 594				56 962	26 27				76 o66 78 o88			
8			57 645 59 695				59 012	28				80 109 82 130			
0 1	1.52 61 061			1			l I	30	1.53 83 140						
I 2							65 159 67 297					86 170 88 189			
3	67 207	67 549	67 890	68 231	68 573	68 914	69 255	33	89 198	89 535	89 871	90 208	90 544	90 880	91 217
<del>4</del> -	1.52 71 302						71 302	34	91 217			92 226			93 235
6	73 349	73 690	74 031	74 372	74 713	75 054	75 395	36	95 253	95 589	95 925	96 261	96 597	96 934	97 270
7 B			76 077 78 122				77 441	37 38				98 278 50 295			
31	79 486	79 827	80 167	80 508	80 849	81 190	81 530	39							
2  1	1.52 81 530 83 575						83 575 85 618	40 41	1.54 03 318 05 334			04 326			
2			86 299 88 342					42				08 356 10 370			
	89 704	90 044	90 385	90 725	91 066	91 406	91 746		11 377	11 712	12 048	12 383	12 719	13055	13 390
	93 788											14 397 16 409			
	95 829	96 169	96 509	96 850	97 190	97 530	97 870	47	17 416	17 751	18 086	18 422	18 757	19 092	19 428
							99 910 61 950		19 428 21 439	19 763 21 774	20 098	20 433 22 445	20 709 22 780	21 104	21 439
- T	.53 01 950	02 290	02 629	02 969	03 309	03 649	03 989	50	1.54 23 450	23 785	24 121	24 456	24 791	25 126	25 461
	03 989 06 028	04 329	04 669 06 707	05 008	05 348	05 688	ob o28 o8 o66	51 ' 52 '	27 471	27 806	28 141	26 466 28 476	28 811	29 146	29 481
i	08 066	08 405	08 745	09 085	09 424	09 764	10 104	53	29 481	29 816	30 151	30 486	30 820	31 155	31 490
-	10 104						12 141 14 178		1.54 33 499			32 495 34 503			
i	14 178	14 517	14 8 56	15 196	15 535	15875	16 214	56	35 507	35 842	36 177	36 511	36 846	37 181	37 515
1	18 250	18 589	18 928	19 267	19 607	19 946	18 250 20 285	58	39 523	39 857	40 192	38 519 40 526	40 861	41 195	41 530
	20 285	20 624	20 963	21 302	21 642	21 981	22 320	59	41 530	41 864	42 199	42 533	42 867	43 202	43 536

	344	343	342	341	340	339	338	337	336	335	334	
1 2	34.4 68.8 103.2										33.4 66.8	1 2
4 5	137.6	137.2	136.8 171.0	136.4	136.0 170.0	135.6	135.2	134.8 168.5	134.4 168.0	134.0 167.5	133.6 167.0	3 - 4 5
6 7 8	240.8	240.1	239.4	238.7	238.0	237.3	236.6	235.9	235.2	234.5	200,4' 233,8 267,2	6 7 8
9										301.5		9



Tafel IV.

								<i>M</i> .						
			4.								45	5°		
v	o″	10"	20"	30"	40"	50"	60"	r	o"	10"	20"	30"	40"	50° 60°
0'	1.54 43 536					45 208		o'	1.55 63 113					
1			46 211					I	65 09 <b>3</b>	65 423	65 753	66 082	66 412	66 742 670
3			48 216					3						68 721 69 65 70 700 71 53
4			52 226			1 - 2	(	4					72 348	
5						55 232	100	5		73 337	73 666	73 996		74 655 7498
7			56 234					6	74 985 76 962	75-314	77 621	75 973	78 280	76 632 76 96   78 609 78 93
8			60 240					8 !!	78 939	79 268	79 597	79 927	80 256	80 586 8091
9			62 242					9					82 232	
10	1.54 63 577		66 245		1 . 2 -				1.55 82 891					86 512 86 %
12			68 246					12						88 487 88 81
13			70 247			1		- (						90 461 90 9
14	1.54 73 580		72 247					;}	90 790					92 435 92 %
16			76 245			1		- 1						96 381 96 -1
17	77 578	77 911	78 244	78 577	78 910	79 243	79 576	17	96 710	97 039	97 368	97 696	98 025	98 354 986
18	79 576 81 574	79 909 81 907	80 242			81 241		18	98 683 1.56 00 655					OO 326 00 6; O2 298 02 62
20	1.54 83 572								1.56 02 626					
21	85 569	85 902	86 235	86 567	86 900	87 233	87 566	21	04 598	04 926	05 255	05 583	05 912	O6 240 06 FB
22			88 231 90 227		1									08 211 08 55 10 181 10 50
23			92 223	-		-	,							12 150 124
25	1.54 93 553								1.56 12 479					
26			96 213											16 089 1641
27	7 . 7		98 207 00 201		15		,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	' '						18 057 18 3l   20 025 20 35
	1.55 01 530							29	20 353					21 993 22 32
30	1.55 03 523	03 855	04 187	04 519	04 851	05 183	05 515	30	1.56 22 321		22 976		23 632	
31			06 179											25 927 26 25
33	09 499	09 831	10 163	10 495	10 827	11 159	11 491	33		28 548	28 876	29 204	29 531	29 859 30 11
34			12 154						30 187					31 825 3215
36	1.55 13 482		16 135	1	1 2 -			11						33 790 34 1: 35 754 36 08
37			18 125		18 789	19 120	19 452	37						37 719 38 24
38			20 115			1 -	21 441	- 13						39 683 40 31
39 40			24 002			23 098		39 40	1.56 41 973					43 609 43 95
41			26 080				27 406	41						45 572 45 89
42			28 068			1 -	1	. 11						47 534 47 85
43		29 724 31 711	30 055				33.367							49 496 49 12 51 458 51 18
45	1.55 33 367								1.56 51 785	52 112	52 438	52 765	53 092	53 419 55
46	35 353	35 684	36 015	36 346	36 677	37 007	37 338	46	53 746	54 072	54 399	54 726	55 053	55 380 55 **
47    48			38 000 39 985											57 340 55 60 59 300 59 64
49			41 970						59 <b>62</b> 6	59 953	60 279	60 606	60 933	61 259.61 5
50	1.55 43 293	43 624	43 954	44 285	44 616	44 946	45 277	50	1.56 61 586	61 912	62 239	62 565	62 892	63 218 6; 54
51 52			45 938 47 921											65 177 65 50 67 135 67 48
53			49 904					- 11						69 093 6943
54	51 226	51 556	51 887	52 217	52 548	52 878	53 208	54	69 419	69 746	70 072	70 398	70 724	71 051 :13"
	1.55 53 208								1.56 71 377	71 703	72 029	72 355	72 681	73 008 755
56   57	57 172		55 851						73 334 75 290	75 616	75 942	76 269	76 595	74 964 *₹\$\$ 76 921 *** ¥*
58	59 152	59 483	59 813	60 143	60 473	60 803	61 133	58	77 247	77 573	77 899	78 225	78 550	, 78 876 ~4 ×01
59	61 133	61 463	61 793	02 123	02 453	62 783	03 113	159	79 202	79 528	79 854	80 180	80 506	80 832 8115

	335	334	333	332	331	3 30	329	328	327	326	325	.a
2 3	33·5 67.0	66,8	33·3 66.6 99.9	33.2 66.4 99.6	33.1 66.2 99.3	33.0 66 o 99.0	32.9 65.8 98.7	32.8 65.6 98.4	32.7 65.4 98.1	32.6 65.2 97.8	32.5 65.0	1 2 3
4 5	134.0	133.6	133.2	132.8 166.0	132.4	132.0 165.0 198.0	131.6 164.5	131.2 164.0	130.8 163.5	130.4 163.0	130.0 162.5	4 5 6
7 8	234·5 268.0	233.8 26 <b>7</b> .2	233.1 266.4	232.4 265.6	231.7 264.8		230.3 263.2	229.6 262.4	228.9 261.6	228.2 260.8	227.5 260.0	7 8 9

Google

Tafel IV.

						log	M.	,		-				
		40	3°				<u> </u>			47	70			
o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
1.56 81 158	81 484	81 809	82 135	82 461	82 787	83 113	oʻ	1.57 97 771						
						85 067			1 -		1		ÕI 313	1 22
			86 045 87 999		88 650		2	1.58 01 635					03 244	
			89 952			1 1	3 4							07 428
1.56 90 929	91 254	91 580	91 905	92 231	92 556	92 882	5	1.58 07 428	07 749	08 071	08 393	08 714	09 036	09 358
			93 858				6						10 966	
			95 811				7 8						12 895	13 217
			99 714				9						16 753	
1.57 00 690						02 641	10	1.58 17 075						
02 641	02 966	03 291	03 617	03 942	04 267	04 592	11						20 610	
04 592	04 917	05 242	05 567	05 892	06 217	06 542	12	20 9 3 1					22 537	
			07 517				13	22 858	-			1 2		24 786
			09 467				14						26 391	
1.57 10 442			13 365			12 391	15	1.58 26 712					28 318	28 639 30 565
			15 314				16		7 - 4	-		1	1	32 491
			17 262			18 236	18			-			34 095	1
18 236	18 560	18 885	19 209	19 534	19859	20 183	19						36 020	
1.57 20 183	20 508	20 832	21 157	21 481	21 806	22 130	20	1.58 36 341					37 945	38 266
			23 104				21						39 869	
			26 997				22		40 511				41 793	
			28 942			27 969 29 91 5	23		44 358				43 717	
1.57 29 915						31 860	25	1.58 45 961					47 563	
			32 833				26						49 486	
33 805	34 129	34 453	34 777	35 101	35 426	35 750							51 408	
			36 722				28						53 330	
			38 666				29		53 970				55 251	
1.57 39 637							30	1.58 55 572					57 172	
41 501	41 904	42 226	42 552 44 495	44 810	43 200	43 524	31 32						59 093	59 413 61 334
45 466	45 790	46 114	46 437	46 761	47 085	47 408	33							63 254
47 408	47 732	48 056	48 379	48 703	49 026	49 350	34							65 173
1.57 49 350				50 644	50 968	51 291	35	1.58 65 173						
			52 262				36						68 692	
53,535	53 556	53 879	54 203	54 526	54 850	55 173	37						70 610	
	57 437		56 143 58 083		58 730	59 053	38 39	72 848		73 488			72 529 74 446	1 1
1.57 59 053							40	1.58 74 766						I
60 993	61 316	61 639	61 962	62 285	62 609	62 932	41						78 281	
62 932	63 255	63 578	63 901	64 224	64 547	64 870	42	78 601	78 920	79 240	79 559	79 879	80 198	80 518
			65 840				43							82 434
			67 778				44						84 031	
1.57 68 747	09 070	09 393	09 716	70 039	70 361	70 684	45	1.58 84 350	84 669	86 004	87 224	87 542	87 967	80 200
72 622	72 044	73 267	73 590	73 012	74 2 2 2 6	72 622 74 558	40						87 862	90 096
74 558	74 881	75 204	75 527	75 849	76 172	76 495	48							92 011
76 495	76 818	77 140	77 463	77 786	78 108	78 431	49	92 01 1	92 330	92 649	92 968	93 287	93 606	93 925
1.57 78 431	78 754	79 076	79 399	79 722	80 044	80 367	50	1.58 93 925	94 244	94 563	94 882	95 201	95 520	95 839
80 367	80 689	81 012	81 334	81 657	81 980	82 302	51	95 839	96 158	96 477	96 796	97 115	97 434	97 753
82 302	82 625	82 947	85 270	83 592	83 915	84 237 86 172	52							99 666 51 579
86 172	86 404	86 816	87 130	87 461	87 782	88 106	33	1.59 01 579						
1.57 88 106								1.59 03 492						
90 040	90 362	90 684	91 006	91 329	91 651	91 973	56	05 404	05 723	06 041	06 360	06 679	06 997	07 316
91 973	92 295	92 618	92 940	93 262	93 584	93 906	57	07 316	07 634	07 953	08 272	08 590	08 909	09 227
93 906	94 228	94 551	94 873	95 195	95 517	95 839	58							11 139
95 839	96 161	96 483	96 805	97 127	97 449	97 771	59	11 139	11 457	11 776	12 094	12 412	12 731	13 049
	<del>-</del>	<del>'</del>				'	•		<del>'</del>			`	L	

	326	325	324	323	322	321	320	319	318	
ī	32.6		32.4	32.3	32.2	32.1	32.0	31.9	31.8	1
2			64.8	64-6	64.4	64.2	64.0	63.8	63.6	2
3	97.8	97.5	97.2	96.9	96.6	96.3	96,0	95.7	95.4	3
4	130.4	130.0	129.6	129.2	128.8	128.4	128.0	127.6	127.2	4
5	163.0	162.5	162.0	161.5	161.0	160.5	160.0	159.5	159 0	5
6	195.6	195.0	194.4	193.8	193.2	192.6	192.0	191.4	190.8	6
7	228.2	227.5	226,8	226.1	225.4	224.7	224.0	223.3	222.6	7
8	260.8	260.0	259.2	258.4	257.6	256.8	256.0	255.2	254.4	8
9	293.4	202.5	291.6	200.7	289.8	288.0	288.0	287.1	286.2	9



Tafel IV.

							log	M.	,						
	<del></del>		48	3°							40	0			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20″	30"	40"	50"	6c*
oʻ	1.59 13 049							o'							
I    2			15 597					1 2					30 233		
3			19 416					3					34 01 3		
4			21 326					4					35 902		
5	1.59 22 598		23 235				24 507	5 6	1.60 36 532				37 791 39 680		
7			27 052					7					41 568		
8			28 960					8	42 198	42 512	42 827	43 142	43 456	43 771	44 059
10	1.59 32 139		30 867				32 139 34 046	9	1.60 45 973				45 344		
11			34 682										49 119		
12			36 588					12					51 005		
13		40 083	38 495		39 130 41 036		39 705 41 671	13					52 892 54 778	1	
15	1.59 41 671			42 624			43 576	15	1.60 55 407						
16	43 576	43 894	44 211	44 529	44 846	45 164	45 481	16	57 292	57 607	57 921	58 235	58 549	58 863	.59 I*
17			46 116										60 434		
19			49 925				51 194						64 204		
20	1.59 51 194	51 512	51 829	52 146	52 464	52 781	53 098	20	1.60 64 832						
2 I 2 2			53 733										67 972 69 856		
23			55 636 57 539						_				71 739		
24	58 807	59 124	59 441	59 758	60 075	60 392	60 709	24					73 622		
25 26	1.59 60 709								1.60 74 250				75 505		
27			63 245								1		79 269		- 1
28	66 414	66 731	67 048	67 365	67 682	67 999	68 315	28	79 896	80 210	80 524	80 837	81 151	81 464	81
29			68 949				l						83 032		
30	1.59 70 216 72 116		72 750						1.60 83 659 85 540				86 794		
32	74 016	74 333	74 650	74 966	75 283	75 600	75 916	32	87 421	87 735	88 048	88 361	88 675	88 988	89 352
33	75 916 77 815	76 233	76 549 78 448	76 866	77 182	77 499	77 815	33					90 555		
35	1.59 79 714								1.60 93 061						
36	81 613	81 929	82 246	82 562	82 879	83 195	83 511	36	94 941	95 254	95 567	95 881	96 194	96 50-	96 l=
37			84 144 86 042										98 073		
39			87 940						1.61 00 577						
40	1.59 89 204	89 521	89 837	90 153	90 469	90 785	91 101	40	1.61 02 456	02 769	03 082	03 395	03 708	04 021	04 334
41			91 734										05 585		
42			93 630		1 - 2		1 - : - :						07 463		
44	96 791	97 106	97 422	97 738	98 054	98 370	98 686	44	09 966	10 278	10 591	10 904	11 217	11 530	11 142
45								45	1.61 11 842						
46	02 477	02 792	03 108	01 529	01 845	02 101	02 479	40					14 970 16 846		
48	04 371	04 687	05 003	05 319	05 634	05 950	06 266	48	17 471	17 783	18 096	18 409	18 721	19 034	1934
49			06 897										20 596		
50	1.60 08 160	10 260	10 685	11 000	09 422	11 621	10 054	50	1.61 21 221				22 471 24 346		
52	11 947	12 262	12 578	12 894	13 209	13 525	13 840	52	24 971	25 283	25 596	25 908	26 221	26 533	20 ME
53	13 840	14 156	14 471	14 786	15 102	15 417	15 733	l 53 i	26 845	27 158	27 470	27 782	28 095	28 407	28 "19
54 55	1.60 17 625	17 041	16 364	18 571	18 994	10 303	17 025	54	1.61 30 593				29 968		
56	19 517	19833	20 148	20 463	20 779	21 094	21 409	56					33 715		
57	21 409	21 724	22 040	22 355	22 670	22 985	23 301	57	34 339	34 652	34 964	35 276	35 588	35 900	30 212
58 59	23 301 25 192	25 507	23 931 25 822	24 240	26 4501	24 877	25 192	58					37 461 39 333		
- /	-, -,-	-, , , , ,	1 - 3 - 2 - 2		4,2	/0/	-, 003	27	30003	3~ 87/	3- /-9	37	37 333	37 '77)	,

	319	318	317	316	315	314	313	312	
1 2	31.9 63.8	63.6	63.4	63.2	31.5 63.0	62.8	62.6	02.4	1 2
_3_					94.5				3
4 5 6	159.5 191.4	159.0 190.8	158.5 190.2	158.0 189.6	189.0	157.0 188.4	156.5 187.8	156.0 187.2	4 5 6
7 8 9	223.3 255.2 287.1	254.4	253.6	252.8	252.0	251.2	250.4	249.6	7 8 9

gitized by Google

Tafel IV.

						log	M.						-	
		50	)°							51	0			
0"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
', 1.61 39 <u>957</u>	40 269	40 581	40 893	41 205	41 517	41 829	o'	1.62 51 754	52 063	52 372	52 681	52 991	53 300	53 609
					43 388		1	53 609	53 918	54 227	54 536	54 845	55 154	55 463
					45 260 47 131		3	55 403	55 772	50 081	58 244	56 699	57 008 58 862	57 317
					49 002		4						60 716	
1.61 49 313	49 625	49 937	50 249	50 560	50 872	51 184	5	1.62 61 024	61 333	61 642	61 951	62 260	62 569	62 878
					52 742		6	62 878	63 187	63 495	63 804	64 113	64 422	64 731
					54 612 56 482		7 8	66 582	66 802	67 201	67 510	67 818	66 275 68 127	68 426
					58 351		9	68 436	68 744	69 053	69 362	69 671	69 979	70 288
1.61 58 662	58 974	59 285	59 597	59 908	60 220	60 531	10	1.62 70 288	70 597	70 905	71 214	71 522	71 831	72 140
					62 089		11	72 140	72 448	72 757	73 066	73 374	73 683	73 991
					63 957 65 825		12	73 991 75 842	74 300	74 608	74 917	75 226	75 534 77 385	75 843
					67 693		14						79 236	
1.61 68 004	68 315	68 627	68 938	69 249	69 560	69 872	15	1.62 79 544	79 853	80 161	80 470	80 778	81 087	81 395
					71 428		16						82 937	
					73 294 75 161		17						84 787 86 636	
					77 027		19						88 486	
1.61 77 338	77 649	77 960	78 271	78 582	78 893	79 204	20	1.62 88 794						
					80 759	, ,		90 643	90 951	91 260	91 568	91 876	92 184	92 492
					82 625 84 490								94 033	
					86 355		24						95 881 97 729	
1.61 86 665	86 976	87 287	87 598	87 908	88 219	88 530	25	1.62 98 037						
					90 084								ð1 425	
					91 948 93 811		27	1.63 01 732					03 272	
					95 675		29						06 966	
1.61 95 985							30	1.63 07 273						
					99 401		31						10 658	
1.62 01 574					Ö1 263		32						12 504 14 350	
					04 987		34						16 195	
1.62 05 298	05 608	05 918	06 229	06 539	06 849	07 159	35	1.63 16 503	16 811	17 118	17 426	17733	18 041	18 348
					08 711		36						19 886	
					10 572		37 38	20 193	20 500	22 652	22 960	21 423	21 730 23 575	22 038
					14 293		39						25 419	
1.62 14 603							_	1.63 25 726						
					18 013		41	_					29 106	
					19 873 21 733								30 949 32 792	
					23 592								34 635	
1.62 23 901							45	1.63 34 942	35 249	35 557	35 864	36 171	36 478	36 785
					27 309			36 785	37 092	37 399	37 706	38 013	38 320	38 627
					29 167 31 025			38 027 40 46a	40 776	41 082	39 548 41 200	39 855	40 162 42 004	40 409
31 335	31 645	31 954	32 264	32 574	32 883	33 193	49						43 845	
1.62 33 193								1.63 44 152						
					36 598 38 455								47 527	
					40 311								49 368 51 209	
					42 168			51 515	51 822	52 129	52 435	52 742	53 049	53 356
1.62 42 477								1.63 53 356						
					45 879								56 728 58 568	
					47 735 49 590								60 407	
49 899	50 208	50 518	50 827	51 136	51 445	51 754	59						62 246	
	<del></del>		1	<u> </u>	<u></u>	1		<u> </u>	1	<u> </u>	<u> </u>		<u> </u>	

	312	311	310	309	308	307	306	
1	31.2	31.1	31.0	30.9	30.8	30.7	30.6	1
2	62.4	62.2	62.0	6r.8	61.6	61.4	61.2	2
3	93.6	93.3	93.0	92.7	92.4	92.1	91.8	3
4	124.8	124.4	124.0	123.6	123.2	122.8	122.4	4
5							153.0	5
6	187.2	186.6	186.0	185.4	184.8	184.2	183.6	6
7	218.4	217.7	217.0	216.3	215.6	214.9	214.2	7
8	249.6	248.8	248.0	247.2	246.4	245.6	244.8	7 8
9					277.2			9

Tafel IV.

_						***	log	M.					-		
-			58	≥°							53	<b>3</b> 0			
v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60°
	1.63 62 552							oʻ	1.64 72 426						
I '					65 617 67 455			1 2		74 554 76 377					
3	68 067	68 374	68 680	68 986	69 293	69 599	69 905	3	77 897	78 201	78 504	78 808	79 112	79 416	75.20
4	69 905				71 130	71 437		5	79 720			80 631 82 454		81 239	_
5 6					74 805				83 365	83 669	83 973	84 277	84 580	84 884	85 14
7					76 642 78 478			7 8		85 491 87 314					
8					80 315			9	88 832			89 743			
10	1.63 80 927							10							
11	82 763 84 500	83 069	83 375	85 517	83 987	84 293	84 599 86 434	II I2	92 475 94 296	92 779		93 386			
13	86 434	86 740	87 046	87 352	87 658	87 964	88 270	13				97 028			
14		88 575			89 493			14	97 938			98 848			
16	1.63 90 105	90 410			91 328			15	1.64 99 758						
17	93 774	94 080	94 385	94 691	94 997	95 303	95 608	17	03 399	03 702	04 005	04 309	04 612	04 915	05 239
18	95 608 97 442	95 914 97 748	96 220	96 525	96 831 98 665	97 137	97 442	18		05 522		05 128			
20	1.63 99 276								1.65 08 858						'
21	1.64 01 110									10 980					
22					04 165 05 998			22	12 490	12 799	-	13 405			1 7 1
24			07 220	07 525	07 830	08 136	08 441	24	16 133	16 436		17 042		17 648	1 1
25	1.64 08 441	08 747			09 663		10 274	25	1.65 17 951	18 254 20 072		18 860		19 466	1 - 1
26					13 327			26 27		21 890					
28	13 937						15 769			23 707					
29 30	1.64 17 600				16 990		19 431	29 30	1.65 27 039			26 130			
31	19 431	19 736	20 042	20 347	20 652	20 957	21 262		28 855	29 158	29 461	29 764	30 067	30 369	30 572
32					22 483 24 313			32 33		30 975					
34			25 533				26 753	34		34 607	34 910		35 515		
35	1.64 26 753					28 278		35							
36			29 193 31 022		29 803 31 632	1 -	30 412	36 37		38 239 40 054					
38	32 242	32 547	32 852	33 156	33 461	33 766	34 071	38	41 567	41 870	42 172	42 475	42 777	43 080	45 34
39	34 071 1.64 35 900	34 376		34 985	35 290 37 119		35 900	39		43 685		44 289 46 104			
40							39 557	40 41	1.65 45 197 47 011			47 919			
42	39 557	39 861	40 166	40 47 I	40 776	41 080	41 385	42	48 826	49 1 28	49 431	49 733	50 035	50 338	30 64
43 44			41 994 43 822			42 908 44 736	43 213	43 44		50 942 52 756					
45	1.64 45 040	45 345	45 650	45 954	46 259	46 563	46 868	45	1.65 54 268	54 570	54 872	55 174	55 477	55 779	35 all
46							48 695 50 522			56 383 58 196					
47 48	50 522	50 826	51 131	51 435	51 740	52 044	52 348	48	59 707	60 009					
49							54 175		61 520	61 822	62 124	62 426	62 729	63 031	6; ;;
50 51	1.64 54 175						56 00 1 57 827		1.65 63 333	63 635	65 740	66 051	66 252	66 655	PO 842
52	57 827	58 131	58 436	58 740	59 044	59 349	59 653	52	66 957	67 259	67 561	67 863	68 165	68 46:	PI 44
53 54							61 478 63 303		68 769 70 CRI	69 071	69 373	69 675	69 977 71 780	70 279	~5 jH -2 j€
55	1.64 63 303								1.65 72 392	72 694	72 996	73 298	73 600	73 902	-1:54
56	65 128	65 433	65 737	66 041	66 345	66 649	66 953	56	74 204	74 505	74 807	75 109	75 411	75 713	79.21
57 58	68 778	07 257 69 082	69 286	69 690	69 994	70 298	68 778 70 602	57	70 01 5 77 82 c	76 316 78 127	70 018	70 920	77 222	77 524 79 334	-607
59							72 426		79 636	79 938	80 240	80 541	80 843	81 145	\$144
		<u> </u>		<u></u>	<u> </u>		1	<u>'</u>							

	307	306	305	304	303	302	301	
1 2 3	61.4	61.2	61.0	30.4 60.8 01.2	60.6	60.4	30.1 60.2 90.3	2
		122.4	122.0	121.6 152.0	121.2	120.8	120.4	4 5
7	214.9	214.2	213.5	212.8	212.1	211.4	210.7 240.8	7

igitized by Google

Tafel IV.

							log	M.						•	
			54	<b>L</b> º				<b>55</b> °							
	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	٥"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
oʻ	1.65 81 446							oʻ	1.66 89 682						
1 2			83 860 85 670					1 2						92 978 94 775	
3	86 876	87 178	87 480	87 781	88 083	88 384		3	95 074	95 374	95 673	95 973	96 272	96 572	
4			89 289				90 495	_4						,	98 668
5			91 098					5	1.66 98 668 1.67 00 465					ōo 166	
7	94 113	94 415	94 716	95 017	95 319	95 620	95 922	7	02 261	02 561	02 860	03 160	03 459	03 758	04 058
8			96 525 98 333					8						05 554	
9	1.65 99 538							10	1.67 07 650						
II	1.66 01 346	01 648	01 949	02 250	02 552	02 853	03 154	11						10 942	
12			03 757				04 962							12 737	
3	2						08 576	13						14 532 16 327	
15	1.66 08 576	08 878	09 179	09 480	09 781	10 082	10 383	15	1.67 16 626	16 925	17 224	17 523	17 822	18 122	18 421
6			10 986				12 190							19 916	
8	•					,	15 803	17	_			1		21 710	
9			16 405					19	23 804	24 103	24 402	24 701	25 000	25 299	25 598
10	1.66 17 609							20	1.67 25 598						
12			21 822	-		-	21 220	21					,	28 886 30 679	
13	23 026	23 327	23 628	23 929	24 229	24 530	24 831	23	30 978	31 277	31 576	31 875	32 174	32 472	32 771
4			25 433				26 636	24						34 265	
6	1.66 26 636 28 441		27 238				28 441 30 246	25 26	1.67 34 564 36 357					36 058	
7			30 847				32 050							39 643	
8			32 651 34 456				33 854	28						41 435	
9	1.66 35 658							30	1.67 43 526	<del></del>				45 019	
1							39 266							46 811	
2	• • •	1	1				41 069	- 1						48 602 50 394	
3			41 670				44 675	33 34						52 185	
5	1.66 44 675						46 478	35	1.67 52 483	52 782	53 080	53 379	53 677	53 976	54 274
.6 P			47 079					36						55 766	
8			48 881 50 683					37 38						59 347	
9	51 885	52 185	52 485	52 786	53 086	53 386	53 687	39	59 645	59 944	60 242	60 541	60 839	61 137	61 436
0	1.66 53 687				•	1	55 488 57 290	40						62 927 64 717	
.1 .2 i			57 890					42						66 506	
3	59 091	59 391	59 691	59 992	60 292	60 592	60 892	43						68 296	
4	1.66 62 693		61 493					44						70 085	
·5 6							66 294			1 '				73 663	
7	66 294	66 594	66 894	67 194	67 494	67 794	68 095	47	73 961	74 259	74 557	74 855	75 153	75 451	75 750
8 9							69 895 71 694							77 240 79 028	
0	1.66 71 694								1.67 79 326						
1	73 494	73 794	74 094	74 394	74 694	74 994	75 294	51	81 114	81 412	81 710	82 008	82 306	82 604	82 902
3							77 093 78 892							84 392 86 179	
4							80 691		86 477	86 775	87 073	87 371	87 669	87 967	88 265
5 '	1.66 80 691								1.67 88 265	88 562	88 860	89 158	89 456	89 754	90 052
6 : 7							84 288 86 086							91 541 93 328	
8	86 o86	86 386	86 685	86 985	87 285	87 584	87 884	58						95 114	
9	87 884	88 184	88 483	88 783	89 083	89 382	89 682	59						96 901	
_			<del>'</del>	<u>'</u>	<u> </u>	L	<u></u>	<u> </u>					<del>' -</del>	<del>'</del>	<u>'</u>

	302	301	300	299	298	297	
1	30.2	30.1	30.0	29.9	29.8	29.7	I
2	60.4	60.2	60.0	59.8	59.6	59.4	2
3	90.6	90.3	90 o	89.7	89.4	89.1	3
4	120.8	120.4	120.0	1196	119.2	118.8	4
5					149.0		5 6
6	181.2	180.6	180.0	179.4	178.8	178.2	6
7	211.4	210.7	210.0	209.3	208.6	207.9	7
8	241.6	240.8	240.0	239.2	238.4	237.6	8
9	271.8	270.9	270.0	269.1	268.2	267 3	9



Tafel IV.

						<del></del>	log	M.			<del>,</del>	,			
			5	G <sup>o</sup>	•			1	·		5	70			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60°
oʻ	1,67 97 198				1 -	1 =	1	o'	1.69 04 059						
1 2	1.68 00 771		99 580					1 2		06 130					
3			03 152				1 3	3	09 386	09 682	09 977	10 273	10 569	10 865	11 161
5	1.68 06 128		04 937					5		11 457					1
6	07 913	08 210	08 508	08 805	09 103	09 400	09 698	6	14 711	15 007	15 303	15 598	15 894	16 190	16 4%
7 8			10 293					7 8		16 782 18 556					
9	13 268		13 863					9	·	20 331			21 2,18		
10 11	1.68 15 052	, , ,	15 647	1			16 837	10 ; 11		22 105					
12	18 621	18 918	19 216	19 513	19810	20 108	20 405		25 357	25 653	25 949	26 244	26 540	26 836	27 131
13			22 783				22 189	14		27 427 29 201					
15	1.68 23 973		24 567					15						32 156	
16			26 350 28 134		1	27 242	1	16:	•	32 747 34 521		,			
18	29 323	29 620	29 917	30 214	30 511	30 808	31 105	18	35 998	36 294	36 589	36 885	37 180	37 476	37 771
20	1.68 32 888	31 403	<u> </u>	31 997 33 780		32 591 34 374		20	1.69 39 544	38 066		1			
21	34 671	34 968	35 265	35 562	35 859	36 156	36 453	21	41 316	41 612	41 907	42 202	42 498	42 793	43 089
22			37 047				38 236 40 018			43 384					
24	40 018			40 909	41 206	41 503		24		46 928		47 519			
25 26	1.68 41 800		42 394 44 175			43 284		25 26	1.69 48 405	48 700 50 472					
27	45 363	45 660	45 957	46 254	46 551	46 848	47 144	27	51 948	52 243	52 539	52 834	53 129	53 424	53 720
28		49 222					48 926 50 707			54 OI 5 55 786					
30	1.68 50 707	-	1 -		51 894		52 488		1.69 57 262						
31			53 081 54 862				54 268 56 049			59 328 61 099					
33		56 346	56 642	56 939	57 236	57 532	57 829	33		62 870 64 640					
34	1.68 59 609			58 719 60 499	·	59 313 61 093	59 609 61 389	34	1.69 66 115						
36	61 389	61 686	61 983	62 279	62 576	62 873	63 169	36	67 886	68 181	68 476	68 771	69 066	69 361	69 656
37			63 762 65 542					37 38		71.720					
39			67 321				68 508			73 490					
40	1.68 68 508 70 287			1	69 694	1	70 287	40 41	1.69 74 965 76 734	75 200	75 555 77 324		76 144 77 914		
42					1		73 845	1 ' 1		78 798 80 567					
43							75 623		82 042	82 336	82 631	82 926	83 221	83 516	8; 810
45	1.68 77 402	77 698	77 995	78 291	78 587	78 884	79 180	45	1.69 83 810						
46	80 958	79 470 81 255	79 773 81 551	81 847	82 144	82 440	80 958 82 736	40	87 347	85 874 87 642	87 937	88 232	88 526	88 821	89 110
48							84 514			89 411					
49 50		·					86 292 88 069		1.69 92 652	91 179 92 947	93 241	93 536	93 831	94 125	94 430
51	88 069	88 365	88 662	88 958	89 254	89 550	89 846	51	94 420	94 715	95 009	95 304	95 598	95 893	96 111
52 53							91 623		90 188	96 482 98 250	98 544	98 839	99 134	99 428	99 23
54	93 400	93 697	93 993	94 289	94 585	94 881	95 177	54	99 723	ō0 017	ŏ0 312	oo 606	ŏo 901	ÕI 195	Q1 4xc
55 56	1,68 95 177 96 954						96 954		03 257	03 552	03 846	04 141	04 435	04 730	05 084
57	98 730	99 026	99 322	99 619	99 915	ÕO 211	ō0 507	57	05 024	05 319	05 613	05 908	06 202	06 496	06.793
58 59	02 283						04 059		08 558	07 085 08 852	09 146	09 441	09 735	10 030	10 324
	<u> </u>				<u> </u>		1			<u> </u>			1		

	298	297	296	295	294	
1 2 3	29.8 59.6 89.4	59.4	29.6 59.2 88.8	59.0	29.4 58.8 88.2	1 2 3
4 5 6	149.0	118.8	118.4 148.0 177.6	118.0 147.5	117.6	4 5 6
7 8 9	238.4	237.6		236.0		7 8 9

Tafel IV.

							log	M.							
			58	<b>3</b> º							59	<b>)</b> °			
t	0"	10"	20"	30"	40"	_50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'			10 913					0′	1.71 16 054						
1 2			12 679					I 2				18 690 20 448			
3	15 623	15 917	16 212	16 506	16 800	17 095	17 389	3	21 327	21 620	21 913	22 206	22 499	22 792	23 085
4			17 977					4				23 963		24 549 26 306	
6			19 743			20 626		5	1.71 24 842 26 599			27 478			
7		, -	23 274				1	- 1				29 235			
9	24 451 26 216		25 040 26 805		_	1		8				30 992			
10	1.70 27 981						29 746		1.71 33 627						
11			30 335									36 262			
13	31 511 33 276		32 099 33 864									38 018			
4	35 040	35 334	35 628	35 922	36 216	36 510	36 805		40 653	40 946	41 238	41 531	41 824	42 116	42 409
16	1.70 36 805		37 393 39 157				38 569	15	1.71 42 409			43 287			
7			40 921					17				46 799			
8			42 685					- 11				48 554			
9	1.70 45 624		44 448					20	1.71 51 188			50 310			51 188
11			47 975					1 II	52 943	53 235	53 528	53 821	54 113	54 406	54 698
12			49 739					1 1				55 576			
4		51 208	51 502				54 440	23				57 331 59 086			
-5	1.70 54 440							25	1.71 59 963						61 718
6			56 790									62 595			
8			58 553 60 315									64 350			
9	2		62 078		1	1 -	1 - '-	29				67 858			
0	1.70 63 252								1.71 68 735	-					
2			65 602									71 366			
3	68 538	68 832	69 125	69 419	69 712	70 006	70 300	33	73 997	74 289	74 582	74 874	75 166	75 459	75 751
4			70 887				72 061	34				76 628			
5	1.70 72 061 73 822	72 355	74 410	72 942	73 235	73 529	73 822	35 36	1.71 77 504 79 258	79 550	78 089	78 381 80 135	78 073 80 427	80 719	81 011
7	75 584	75.877	76 171	76 464	76 758	77 051	77 345	37	81 011	81 303	81 596	81 888	82 180	82 472	82 764
8			77 932 79 693						82 764 84 517	83 057	83 349	83 641   85 394	83 933	84 225	86 270
9	1.70 80 866								1.71 86 270						
1	82 627	82 921	83 214	83 507.	83 801	84 094	84 388	41	88 023	88 315	88 608	88 900	89 192	89 484	89 776
3			84 974 86 7 <b>3</b> 5							-		90 652		91 236	
4			88 495									94 157			
5	1.70 89 668									95 325	95 617	95 910	96 202	96 494	96 786
6	91 428 92 188	91 722	92 01 5 93 775	92 308	92 602	92 895	93 188	40	96 786 98 538	97 078	97 370	97 662 99 414	97 954	98 246	98 538 00 290
B	94 948	95 241	95 534	95 828	96 121	96 414	96 707	48	1.72 00 290						
9			97 294					_				02 917			
2	1.70 98 467 1.71 00 226								1.72 03 793			04 669	1 : -		
2	01 985	02 278	02 572	02 865	03 158	03 451	03 744	52	07 296	07 588	07 880	08 172	08 464	08 756	09 048
3			04 331									09 923			
;	1.71 07 262		06 089		·							11 675			
5	09 021	09 314	09 607	09 900	10 193	10 486	10 779	56	14 301	14 593	14 885	15 177	15 469	15 760	16 052
7	10 779	11 072	11 365 13 123	11658	11951	12 244	12 537	57	16 052			16 928 18 678			
,			14 882									20 429			
1								-	, , , ,	3		1 ,			لــــــــــــــــــــــــــــــــــــــ

	295	294	293	292	291	
1 2 3	88.5	88.2	87.9	87.6		1 2 3
5 6	14 <b>7</b> -5 177.0	147.0 176.4	146.5 175.8	175.2	145.5 174 6	5 6
7 8 9	236.0	235.2	234.4			7 8 9

Tafel IV.

							log	M	•						
			60	O°				<b>61</b> °							
5,	o"	10"	20"	30"	40"	50″	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0'								o'	1.73 26 131						
1 2			23 638 25 388										29 038 30 781		
3	26 555	26 847	27 139	27 430	27 722	28 014	28 305	3	31 363	31 653	31 944	32 234	32 525	32 815	33 105
5			28 889					4	1.73 34 849				34 268		
6			32 388										37 755		
7 8			34 1 38										39 498		
9			35 888					8					41 241		
10	1.72 38 803								1.73 43 565						
11 12			41 136										46 470		
13	44 051	44 342	44 634	44 925	45 217	45 508	45 800	13					49 955		
14			46 383									I ———	51 697		
15			48 131						1.73 52 278				53 440		
17	51 046	51 337	51 629	51 920	52 212	52 503	52 794	17	55 763	56 053	56 344	56 634	56 924	57 215	57 505
18	3		53 377 55 125			1 - 1 -							58 666 60 408		
20	1.72 56 291								1.73 60 989						
21	58 039	58 330	58 622	58 913	59 204	59 496	59 787	21	62 731	63 021	63 311	63 602	63 892	64 182	64 473
22			60 370 62 118										65 634 67 375		
24			63 865										69 117		
25	1.72 65 030								1.73 69 697						- ,
26; 27;			67 361										72 599 74 341		
28	70 273	70 564	70 855	71 147	71 438	71 729	72 020	28	74 921	75 211	75 501	75 791	76 082	76 372	~6 662
29	72 020				73 185				76 662				77 823		1
30			76 097										81 304		
32			77 844					- 1					83 045		
33			79 590 81 337					33 34					84 786 86 526		
35	1.72 82 501							35	1.73 87 106	87 396	87 687	87 977	88 267	88 557	88 84"
36 37			84 830 86 576					36 l					90 007 91 747		
38			88 322										93 487		
39			90 069				91 233						95 227		
40 41	1.72 91 233 92 979		91 815						1.73 95 807 97 547	90 097	90 387	90 677	96 967	97 257	90 23
42	94 724	95 015	95 306	95 597	95 888	96 179	96 470	42	99 287	99 577	99 867	ðo 157	<b>00 447</b>	<b>⊙</b> 737,	Q1 C3.
43			97 052 98 798						02 767				02 187		
45															
46	1.73 01 707	01 998	02 288	02 579	02 870	03 161	03 452	46	06 246	06 536	06 825	07 115	07 405	07 695	07945
47		03 743	04 034	06 070	04 015	06 651	05 197	47					09 145 10 884		
49	06 942	07 233	07 524	07 815	08 106	08 396	08 687	49	11 464	11 753	12 043	12 333	12623	12 913	13:25
50									1.74 13 203						
51			11 014						16 681	16 970	17 260	17 550	16 101	18 130	18 41
53	13 922	14 212	14 503	14 794	15 085	15 375	15 666	53	18 419	18 709	18 999	19 289	19 579	19 868	20 158
54	15 666								1.74 21 897				21 317		
56	19 155	19 446	19 736	20 027	20 318	20 608	20 899	56	23 635	23 925	24 215	24 505	24 794	25 084	25 3.4
57 58			21 481						25 374	25 664	25 953	26 243	26 533 28 27 I	26 823	2* 112
59.			23 225 24 969										30 009		
												-			

	292	291	290	289	
1	29.2				
2	58.4		58.0	57.8	2
3	87.6		87.0		3
4				115.6	4
5	146.0				5
6	175.2	174.6	174.0	173.4	6
7	204.4	203.7	203.0	202.3	7
8	233.6	232.8	232.0	231.2	, 8
9	262.8	261.9	261.0	260, I	9

Tafel IV.

	-					log	М.							
		68	<b>2</b> º					7		68	30			
o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
	32 617	32 906	33 196	33 486	33 775	34 065	o' 1	36 462	36 751	37 <b>0</b> 40	37 329	37 618	37 907	38 196
35 803	36 093	34 644 36 382	36 672	36 962	37 251	37 541	3	39 929	40 218	40 507	40 795	41 084	39 640 41 373	41 662
1.74 39 279	39 568		40 147	40 437	40 727	41 016	5	1.75 43 395	43 684	43 973	44 261	44 550	43 106	45 128
42 754	43 043	41 595 43 333 45 071	43 623	43 912	44 202	44 491	6 7 8	46 861	47 149	47 438	47 727	48 016	46 572 48 305 50 037	48 593
46 229	46 518	46 808	47 098	47 387	47 677	47 966	9	50 326	50 615	50 904	51 192	51 481	51 770	52 059
	49 993	50 283 52 020	50 572	50 862	51 151	51 441	10 11 12	53 791	54 080	54 369		54 946	55 235	
53 178	53 467	53 757 55 494	54 046	54 336	54 625		13	57 256	57 545	57 834	58 1 22	58 411	58 700	58 989
1.74 56 652	56 941		57 520	57 810	58 099	58 388	15	1.75 60 721	61 009	61 298	61 587	61 876		62 453
60 125	60 415	60 704 62 441	60 994	61 283	61 572	61 862		64 185	64 474	64 762	65 051	65 340	65 629 67 361	65 917
	63 888	64 177	64 467	64 756	65 046	65 335	19		67 938	68 226	68 515	68 804	69 092	69 381
67 071	67 361	67 650 69 386	67 940	68 229	68 518	68 808	21	71 113	71 402	71 690	71 979	72 267	72 556 74 288	72 845
70 544		71 123	71 412 73 148	71 701	71 991	72 280 74 016	23 24	74 576	74 865	75 154		75 731	76 019	
1.74 74 016 75 752		74 595 76 331			75 463	75 752	25 26	1.75 78 040	78 328	78 617	78 905	79 194		1
77 488	77 777	78 067 79 803	78 356	78 645	78 935	79 224	27 28	81 503	81 791	82 080	82 368	82 657	82 945 84 677	83 234
80 960 1.74 82 695		81 538 83 274					29 30	84 965 1.75 86 697					86 408 88 139	
		85 010 86 745											89 870 91 601	
		88 480 90 216				1 1	33 34	91 890 93 621					93 332 95 063	
1.74 91 373 93 108		91 951 93 686					35 36	1.75 95 <b>3</b> 52 97 083					96 794 98 525	
96 578	96 867	95 421 97 156	97 445	97 735	98 024	98 313	37 38	1.76 00 544	00 833	01 121	01 409	01 698		02 275
98 313		98 891					39 40	02 275 1.76 04 005					03 717	
03 517	03 806	02 361 04 096	04 385	04 674	04 963	05 252	42	07 466	07 755	08 043	08 331	08 620	07 178 08 908	09 197
06 987	07 276	05 830 07 565	07 854	08 143	08 432	08 721		10 927	11 215	11 504	11 792	12 080	10 639 12 369	12657
10455	10 744	11 034	11 323	11612	11 901	12 190	46	1.76 12 657 14 387	14 676	14 964	15 253	15 541	15829	16 118
13 924	14 213	12 768	14 791	15 080	15 369	15 658	48	17 848	18 136	18 424	18 713	19 001	17 559	19 578
1.75 17 392	17 681		18 259	18 548	18 837	19 126	50	1.76 21 308	21 596	21 884	22 173	22 461		23 037
20 860	21 149	19 704 21 438	21 727	22 016	22 305	22 594	52	24 767	25 056	25 344	25 632	25 920	24 479 26 209	26 497
24 328	24 617	23 172 24 906	25 195	25 484	25 773	26 062	54	28 227	28 515	28 803	29 092	29 380	27 938	29 956
	28 084	28 373	28 662	28 951	29 240	29 529	56		31 974	32 263	32 551	32 839	33 127	33 416
31 262	31 551	30 107 31 840	32 129	32 418	32 707	32 996	58	35 145	35 433	35 721	36 010	36 298	34 857 36 586	36 874
32 996	33 285	33 574	33 803	34 151	34 440	34 729	59	30 874	37 103	37 451	37 739	35 027	38 315	50 004

	290	289	288	
I 2 3	29.0 58.0 87.0		28.8 57.6 86.4	1 2 3
4 5 6	116.0	115.6 144.5 173.4	115.2	4 5 6
7 8 9	203.0	202.3 231.2	201.6	7 8 9



					•		log	M	,						
			64	<b>1</b> º							85	5°			
v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	٥"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0'	1.76 38 604							oʻ	1.77 42 262						
I 2				41 198				1 2						45 427	
3				44 656				3						48 879	49 166
_4				46 385				4			49 742		·———	50 605	50 892
6	1.76 47 249 48 978			48 114				5	1.77 50 892					52 331 54 056	52 618 54 344
7	50 707	50 996	51 284	51 572	51 860	52 148	52 436	7	54 344	54 632	54 919	55 207	55 495	55 782	56 070
9				53 301				8 9			56 645	1 - 2 - 3		57 508	57 790 59 521
10	1.76 55 894							10	1.77 59 521						
11	57 622	57911	58 199	58 487	58 775	59 063	59 351	11	61 247	61 535	61 822	62 110	62 397	62 685	62 973
12				60 215							63 548			66 136	64 698 66 424
14	62 808	63 096	63 384	63 672	63 961	64 249	64 537	14			66 999				68 149
15	1.76 64 537			65 401 67 129					1.77 68 149		68 724 70 450				69 875 71 600
17				68 858				16						73 038	
18			1 -	70 586				18	73 325	73 613	73 900	74 188	74 475	74 763	75 051
19 20		71 738		72 314	74 330		73 178	19 20	75 051		75 626	-		76 488	76 776
21	74 906	75 194	75 482	75 770	76 058	76 346	76 634	21	78 501	78 789	79 076	79 364	79 651	79 939	80 226
22				77 498										81 664 83 389	81 951
23				79 226 80 954				23 24						85 114	85 401
25	1.76 81 818							25	1.77 85 401						
26 27				84 410 86 138				26 27	,	1 - ' ' '	87 701 89 426			88 564 90 289	88 851 90 576
28				87 865				28						92 014	92 301
29	·			89 593	· <del></del>			29			92 876				94 026
30 31	1.76 90 457			91 321				30 31						95 463 97 188	
32				94 776	(		1		97 476	97 763	98 051	98 338	98 626	98 913	99 200
33 34				96 503							99 775			02 262	02 650
35	1.76 99 094							34	1.78 02 650						
36	1.77 00 822	01 110	01 397	01 685	01 973	02 261	02 549	36	04 374	04 662	04 949	05 237	05 524	05 812	06 099
37 38		1 2	1	03 413	_		ذ ا	37 38			08 398			07 536	07 824
39				06 867										10 985	
40	1.77 07 730								1.78 11 273		11 847				12 997
41				10 321					12 997					14 434 16 158	
43	12911	13 199	13 487	13 775	14 063	14 351	14 638	43	16 446	16 733	17 020	17 308	17 595	17 883	18 170
44				15 502					18 170	18 457	18 745	19 032	19 320	19 607	21 619
45 46	18 092	18 380	18 668	18 955	19 243	19 531	19 819	45 46	21619	21 906	22 193	22 481	22 768	23 055	23 343
47	19819	20 107	20 394	20 682	20 970	21 258	21 546	47	23 343	23 630	23 917	24 205	24 492	24 780	25 067
48 49				22 409 24 136					25 007 26 791	25 354 27 078	25 042	25 929	27 940	26 504 28 228	28 515
50	1.77 24 999	25 287	25 574	25 862	26 150	26 438	26 725	50	1.78 28 515	28 803	29 090	29 377	29 665	29 952	30 239
51				27 589					30 2 39	30 527	30 814	31 101	31 389	31 676	31 963
52 53	30 178	30 466	130 754	29 31 5 31 042	31 329	31 617	31 905	53	33 687	33 975	34 262	34 549	34 837	33 400 35 124	35 411
54	31 905	32 193	32 480	32 768	33 056	33 343	33 631	54	35 411	35 699	35 986	36 273	36 561	36 848	37 135
55 56	1.77 33 631			34 494 36 221					1.78 37 135					38 572 40 296	
57	37 084	37 372	37 659	37 947	38 235	38 522	38 810	57	40 583	40 870	41 158	41 445	41 732	42 019	42 30
58	38 810	39 098	39 385	39 673	39 961	40 249	40 536	58	42 307	42 594	42 881	43 169	43 456	43 743 45 467	44 031
59	40 5 30	40 824	41 112	41 399	41 067	41 975	42 202	39	44 031	44 510	44 005	44 692	45 100	+3 4°/	43 /34

	289	288	287	
1	28.9	28.8	28.7	ī
3	57.8 86.7	57.6 86.4	57·4 86. r	3
4		115.2		4
5 6	173.4	172.8	172.2	5 6
7 8			200.9	7 8
9		259.2		9

Tafel IV.

						-									
			60	3°				M.			67	70			
v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30″	40"	50"	6o″
o'		46 042		46 616				o'	1.79 49 128			1			
1 2				48 340 50 064				2						52 285 54 007	
3 ;				51 787				3	54 294	54 581	54 868	55 155	55 442	55 729	
4				53 511				4					57 164		57 738
5	1.78 54 373 56 096			55 234 56 958				5	1.79 57 738 59 460	•	1 -			60 895	, , ,
7	• •	•		58 681			1 2 2 2 2 2	7						62 617	
8				60 405				8						64 339 66 061	66 348
10	1.78 62 990							10	1.79 66 348	66 635	66 922	67 209	67 496		
1 I 1 2				65 575				11					69 218 70 940		69 792 71 514
13				69 022		_		13	71 514	71 801	72 088	72 375	72 662	72 949	73 236
14			i——	70 745			71 607	14					74 384		74 958
15	1.78 71 607 73 330			72 409 74 192				15						70 393 78 115	76 680 78 402
17	75 053	75 341	75 628	75 915	76 202	76 489	76 777	17	78 402	78 689	78 976	79 263	79 550	79 837	80 124
18	76 777 78 500	77 004		77 638 79 361		78 213 79 936	78 500 80 223	18	80 124 81 845					81 559 83 280	
20	1.78 80 223			81 084		81 659	81 946	20					84 715		85 289
21				82 808										86 724 88 446	
22				84 531 86 254				1						90 167	
24	87 115	87 402	87 690	87 977	88 264	88 551	88 838	24	90 454	90 741	91 028	91 315	91 602	91 889	92 176
25	1.78 88 838			91 423					1.79 92 176					93 611	
27				93 146	-			27						93 333 97 <b>0</b> 54	
28	-			94 869 96 591										98 776	
30	95 730							29 30						02 498 02 219	
31	99 176	99 463	99 750	ðo 037	oo 324	ōo 611	oo 898	31	02 506	02 793	03 080	03 367	03 654	03 941	0.1 228
32	02 621			01 760				32						05 663	
34	04 344	7.		05 205	-		1 1	34	07 671					09 106	
35	1.79 06 067												1 - :	10 828	
36 i				08 651				36 37						12 549	
38	11 235	_	-	12 096				38						15 992	
39	12 957 1.79 14 680			13 819			14 680	39 40						17 714	
40 41	16 403	16 690	16 977	17264	17 551	17 838	18 125	41	.19 722	20 009	20 296	20 583	20 870	21 157	21 444
42				18 987 20 709										22 878 24 600	
43 44	21 570	21 857	22 144	22 432	22 719	23 006	23 293		24 887	25 174	25 461	25 748	26 035	26 321	26 608
45	1.79 23 293	23 580	23 867	24 154	24 441	24 728	25 015	45	1.80 26 608	26 895	27 182	27 469	27 756	28 043	28 330
46	25 015 26 728	25 302	25 589	25 877 27 599	20 104 27 886	28 173	28 460	46 47	28 330 30 05 1	30 338	28 904	29 191 30 912	29 478 31 199	29 764 31 486	30 051
48	28 460	28 747	29 034	29 321	29 608	29 896	30 183	48	31 773	32 060	32 347	32 634	32 920	33 207	33 494
49			·	31 044				_				,		34 929	
50	1.79 31 905 33 627	32 192 33 914	32 479 34 201	34 489	34 776	35 063	35 350	50						38 372	
52	35 350	35 637	35 924	36 211	36 498	36 785	37 072	52						40 093	
53 54				37 933 39 655										41 815	
55	1.79 40 517	40 804	41 091	41 378	41 665	41 952	42 239	55	1.80 43 823	44 110	44 397	44 684	44 970	45 257	45 544
56	42 239	42 526	42 813	43 100	43 387	43 674	43 961	56						46 979 48 700	
57 58	45 683	45 970	44 335	44 822 46 544	46 831	47 118	47 405	58						50 422	
59				48 267										52 143	
									·		•	·	<u> </u>		

	288	287	286	
1	28.8	28.7		1
2	57.6	57.4		2
3	86.4	86. r	85.8	3
4	115.2			4
5 6			143.0	5
6	172.8	172.2	171.6	6
7 8			200.2	7 8
8	230.4	229.6	228.8	8
9	259.2	258.3	257.4	9

Tafel IV.

				·			log	M.							
			68	<b>3</b> º							68	<b>)</b> °			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0'		54 438	54 725	53 290 55 012 56 733	55 299	55 586	55 873	o' 1	1.81 55 707 57 429	57 716	58 003	58 289	58 576	57 142 58 863 60 585	50 I 20
3 4	57 594 59 315	57 881 59 602	58 168 59 889	58 455 60 176	58 741 60 463	59 028 60 750	59 <b>3</b> 15 61 0 <b>3</b> 7	3 4	62 593	62 880	61 445	63 454	63 740	64 027	62 593 64 314
5 6 7		63 045	63 332	61 897 63 619 65 340	63 905	64 192	64 479	5 6 7		66 323	66 609	66 896	67 183	65 749 67 470 69 192	67 757
9		68 209	68 496	67 061 68 783	69 069	69 356	69 643	9		71 487	71 774	72 061	72 347	70 913 72 634 74 356	72 921
11 12 13	71 365 73 086	71 651 73 373	71 938 73 660	72 225 73 946 75 668	72 512 74 233	72 799 74 520	73 086 74 807	11 12	74 643 76 <b>3</b> 64	74 930 76 651	75 217 76 938	75 503 77 225	75 790 77 512	76 077 77 799 79 520	76 364 78 086
14	76 528 1.80 78 250	76 815 78 537	77 102	77 389	77 676 79 397	77 963 79 684	78 250 79 971	14	79 807 1.81 81 528	80 094 81 815	80 381 82 102	80 668 82 389	80 955 82 676	81 242 82 963	81 528 83 250
16 17 18	81 692 83 414	81 979 83 700	82 266 83 987	80 832 82 553 84 274	82 840 84 561	83 127 84 848	83 414 85 135	17 18	84 971 86 693	85 258 86 980	85 545 87 267	85 832 87 554	86 119 87 841	84 684 86 406 88 1 27	86 693 88 414
19 20 21	1.80 86 856	87 143	87 430	85 995 87 717 89 438	88 004	88 291	88 577	20	1.81 90 136 91 857	90 423 92 144	90 710 92 431	90 997 92 718	91 284 93 005	93 292	91 857
22 23 24	90 299 92 020	90 586 92 307	90 872 92 594	91 159 92 881 94 602	91 446 93 167	91 733 93 454	92 020 93 741	22 23	93 579	93 866 95 587	94 153 95 874	94 440 96 161	94 727 96 448	95 014 96 735 98 457	95 300 97 022
25 26	1.80 95 462 97 184	95 749 97 471	96 036 97 758	96 323 98 044	96 610 98 331	96 897 98 618	97 184 98 905	25 26	1.81 98 744 1.82 00 465	99 030 00 752	99 317 01 039	99 604 01 326	99 891 01 613	ŏo 178 o1 900	00 465 02 187
27 28 29	1.81 00 626 02 348	00 913	01 200 02 921	03 208	01 774 03 495	02 061 03 782	02 348 04 069	28 29	03 908 05 630	04 195 05 917	04 482 06 204	04 769 06 491	o5 o56 o6 778	03 621 05 343 07 065	05 630 07 352
30 31 32	07 511	06 077 07 798	o6 364 o8 o85	06 651 08 372	o6 938 o8 659	07 224 08 946	07 511	31 32	10 795	09 360 11 082	09 647 11 369	09 934 11 656	10 221	10 508 12 230	10 795
33 34 35	09 233 10 954 1.81 12 675	11 241	11 528	10 093 11 814 13 536	12 101	12 388	12 675	34	12 516	12 803	13 090	13 377 15 099	13 664 15 386	13 951	14238 15960
36 37 38	14 396 16 118	14 683 16 405	14 970 16 691	15 257 16 978 18 700	15 544 17 265	15 831 17 552	16 118 17 839	36	17 681 19 403	17 968 19 690	18 255 19 977	18 542 20 264	18 829 20 551	19 116 20 838 22 560	19 403 21 125
39 40 41	19 560	19 847 21 568	20 134 21 855	20 421	20 708 22 429	20 995 22 716	21 281	39 40	22 847 1.82 24 568	23 134	23 421 25 142	23 708	23 994 25 716	24 281	24 568 26 290
42 43 44	24 724 26 445	25 01 1 26 732	25 298 27 019	25 585 27 306 29 027	25 872 27 593	26 158 27 880	26 445 28 167	42 43	28 01 2 29 734	28 299 30 021	28 586 30 308	28 873 30 595	29 160 30 882	29 447	29 734 31 456
45 46	1.81 29 888 31 609	30 175 31 896	30 462 32 183	30 748 32 470	31 035 32 757	31 322 33 044	31 609 33 330	45 46	1.82 33 177 34 899	33 464 35 186	33 751 35 473	34 038 35 760	34 3 <sup>2</sup> 5 36 047	34 61 2 36 334	34 899 36 621
47 48 49	35 052	35 339	35 625	34 191 35 912 37 634	36 199	36 486	36 773	48	38 343 40 065	38 630 40 352	38 91 <i>7</i> 40 639	39 204 40 926	39 491 41 213	41 500	40 065 41 787
50 51 52		40 502	40 789	39 355 41 076 42 798	41 363	41 650	41 937	51		43 796	44 083	44 370	44 657	43 222 44 944 46 666	45 231
53 54	43 658 45 <b>3</b> 79	43 945 45 666	44 232 45 953	44 519 46 240	44 806 46 527	45 093 46 814	45 <b>3</b> 79 47 <b>101</b>	53 54	46 953 48 675	47 240 48 962	47·527 49 249	47 814 49 536	48 101 49 823	48 <b>388</b> 50 109	48 675 50 396
55 56 57	48 822 50 543	49 109 50 830	49 396 51 117	49 683 51 404	49 970 51 691	50 257 51 978	50 543 52 265	56 57	53 841	52 406 54 128	52 693 54 415	52 980 54 702	53 267 54 989	53 554 55 276	53 841 55 563
58 59				53 125 54 847										56 998 58 720	

	286	287	288	
1	28.6	28.7	28.8	ı
2	57.2	57.4	57.6	2
3	85.8	86.1	86.4	3
4	114.4	114.8	115.2	4
5 6	143.0	143.5	144.0	5
6	171.6	172.2	172.8	6
7		200.9		7
7 8		229.6	230.4	7 8
9	257.4	258.3	259.2	9

Tafel IV.

							log	M.	,						
			7	O°							71	O			
0	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	1.82 59 007							oʻ							
2			61 303					1 2						65 533	
3	64 173	64 460	64 747	65 034	65 321	65 608	65 895	3	67 544	67 831	68 119	68 406	68 693	68 980	69 268
4	65 895 1.82 67 617		66 469	68 478				4	1.83 70 991					70 704	
5			69 914	,		, ,		5 6						72 428	
8			71 636 73 358					7 8						75 875 77 599	
9		74 793		75 367				9	~	78 174		1			79 611
10	1.82 76 229							10	1.83 79 611						
11			78 525 80 247					11						82 77 I 84 495	
13	81 396	81 683	81 970	82 257	82 544	82 831	83 118	13	84 782	85 070	85 357	85 644	85 932	86 219	86 506
15	1.82 84 840	,	83 692					14	1.83 88 230					87 943 89 667	
16			87 137					16						91 391	
17			88 859 90 582					17				:	-	93 116 94 840	
19			92 304					19						96 564	
20	1.82 93 452							20	1.83 96 851						
21			95 749 97 472					21	98 576					00 012 01 737	
23	98 620	98 907	99 194	99 481	99 768	õo o 56	oo 343	23	02 024	02 312	02 599	02 886	03 174	03 461	03 749
24	1.83 00 343							24 25	03 749					05 186	
26			04 362					26						08 635	
27			06 085					!						10 359	
29			09 530					29						13 808	
30	1.83 10 679	1 -						30	1.84 14 096			1 : 5.7			
31			12 976 14 698					31						17 257	
33	15 847	16 134	16 421	16 708	16 996	17 283	17 570	33	19 270	19 557	19 845	20 1 32	20 419	20 707	20 994
34	1.83 19 293		18 144					34 35	20 994 1.84 22 719	21 282				22 432	
36			21 590					36						25 881	
37 38			23 313 25 036									1		27 606 29 331	
39			26 759					39						31 056	
40	1.83 27 907								1.84 31 344						
41			30 205 31 928						33 069 34 794					34 506 36 231	
43	33 077	33 364	33 651	33 938	34 225	34 512	34 800	43	36 519	36 806	37 094	37 381	37 669	37 956	38 244
44			35 374					44						39 682	
46	38 246	38 533	38 820	39 107	39 395	39 682	39 969	46	41 694	41 982	42 269	42 557	42 845	43 132	43 420
47			40 543						43 420	43 707	43 995	44 282	44 570	44 857	45 145
48 49			42 267 43 990					49						46 583 48 <b>3</b> 08	
50	1.83 45 139	45 426	45 713	46 000	46 288	46 575	46 862	50	1.84 48 596	48 883	49 171	49 458	49 746	50 034	50 321
51 52			47 437 49 160											51 759 53 484	
53	50 309	50 596	50 883	51 170	51 458	51 745	52 032	53	53 772	54 060	54 347	54 635	54 922	55 210	55 498
54			52 607											56 936	
55 56	1.83 53 756 55 479	55 766	56 054	56 341	56 628	56 915	55 479	55	1.84 57 223 58 949					58 001 60 387	
57	57 202	57 490	57 777	58 064	58 351	58 639	58 926	57	60 675	60 962	61 250	61 537	61 825	62 113	62 400
58 59	58 926 60 650	59 213 60 937	59 501 61 224	61 511	61 799	62 086	62 373	58						63 838 65 564	
		137		,			3.3	-	-4-30		. ,	. , , ,	3 = , ,	,,,,,	

_	287	288	
1	28.7	28.8	1
2	57.4	57.6 86.4	2
3	86.1	86.4	3
4	114.8	115.2	4
5	143.5	144.0	5 6
6	172.2	172.8	6
7 8	200.9	201.6	7
	229.6		
9	258.3	259.2	9

Tafel IV.

							log	M	•						
			7:	<b>2</b> º						-	7:	3°			
v	o″	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v		10"	20"	30"	40"	50"	60"
o' 1	1.84 65 852 67 578					67 290 69 016		o' 1	1.85 69 488 71 217	1			1 ' :	1 5	71 217 72 945
2	69 304	69 591	69 879	70 167	70 454	70 742	71 030		72 945	73 234	73 522	73 810	74 098	74 386	74 674
3 4			73 331			72 468 74 194	74 482	3 4						77 844	76 403 78 133
5	1.84 74 482	74 769	75 057	75 345	75 632	75 920	76 208	5	1.85 78 133	78 421	78 709	78 997	79 285	79 573	79 862
6 7			76 783 78 509		• •	77 646	77 934 79 660	6						81 303	81 591 83 320
8	79 660	79 948	80 235	80 523	118 08	81 098	81 386	8	83 320	83 608	83 897	84 185	84 473	84 761	85 049
9	1.84 83 112	81 674		82 249		82 825	83 112	10	85 049 1.85 86 779	85 338				86 491	86 779 88 508
10			85 414			1	86 565							89 949	
12						88 004									91 967
13			90 593			89 730 91 457	91 744	13						93 409 95 1 38	95 426
15	1.84 91 744	92 032	92 320	92 608	92 895	93 183		15	1.85 95 426	95 715	96 003	96 291	96 580	96 868	97 156
16 17						94 910 96 636									98 886 50 616
18	96 924	97 212	97 500	97 787	98 075	98 363	98 651		1.86 00 616	00 904	01 192	01 481	01 769	02 057	02 346
19						ōo 090		19							04 076
20 21	1.85 00 377 02 104					OI 816	03 831		1.86 04 076 05 806						05 806
22	03 831	04 119	04 407	04 694	04 982	05 270	05 558	22	07 536	07 824	08 112	08 401	08 689	08 977	09 266
23	05 558 07 285		07 860			06 997	09 012								, 10 996   12 726
25	1.85 09 012								1.86 12 726						
26 27				1		12 178	1		2 2						16 187
28						15 632									19 648
29			16 496				17 647	29	19 648					21 090	
30	1.85 17 647					19 087	19 375	- 1	1.86 21 379 23 109						23 109
32	21 102	21 390	21 678	21 966	22 253	22 541	22 829	32	24 840	25 128	25 417	25 705	25 994	26 282	26 571
33	- 1		23 405			24 269 25 996	24 557 26 284	33						28 01 3 29 744	
35	1.85 26 284						28 012	35	1.86 30 032						
36						29 451 31 179									33 494
37 38						32 907								34 937 36 668	36 956
39						34 634		39							38 688
40 41	1.85 34 922 36 650					36 362 38 090									40 419
42	38 378	38 666	38 954	39 242	39 530	39 818	40 106	42	42 150	42 439	42 727	43 016	43 304	43 593	43 882
43 44						41 546 43 274								45 324 47 056	45 613
45	1.85 43 562	43 850	44 1 38	44 426	44 714	45 002	45 290	45	1.86 47 345	47 633	47 922	48 210	48 499	48 788	49 076
46	· 45 290	45 578	45 866	46 154	46 442	46 730	47 018	46	49 076	49 365	49 653	49 942	50 231	50 519	50 808
47	47 018 48 746	49 034	4/ 594	49 610	49 898	48 458 50 186	50 474	48	52 540	52 828	53 117	53 405	53 694	53 983	52 540 54 271
49	50 474	50 762	51 050	51 338	51 626	51 914	52 202	49	54 271	54 560	54 849	55 137	55 426	55 715	56 003
50 51				-		53 642 55 371			1.86 56 003 57 735	50 292	50 580	56 869	57 158	57 446 59 178	57 735 59 467
52	55 659	55 947	56 235	56 523	56 811	57 099	57 387	52	59 467	59 756	60 044	60 333	60 622	60 910	61 199
53	57 387 50 116	57 675	57 963	58 252	58 540 60 268	58 828 60 556	59 116 60 844	53 54						62 643 64 375	
54 55	1.85 60 844							55	1.86 64 663						
56	62 573	62 861	63 149	63 437	63 725	64 013	64 301	56	66 396	66 684	66 973	67 262	67 551	67 839	68 128
57 58						65 742								169 572 71 304	69 860 71 593
59			68 335												73 325

	287	288	289	
1	28.7	28.8		r
2	57-4	57.6	57.8	2
3	86.1	86.4	86.7	3
4	114.8	115.2	115.6	4
5		144.0		5
6	172.2	172.8	173.4	6
7	200.9	201.6	202.3	7 8
7 8	229.6	230.4	231.2	8
9	258.3	259.2	260.1	9

							log	M.							
			74	<b>1</b> º							75	<b>5</b> 0			
0	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
o'	1.86 73 325							o'	1.87 77 409						
1 2				75 924 77 657				1 2			79 725 81 462				
3				79 390				3			83 200				84 358
4				81 123				4			84 937				
5	1.86 81 989 83 722	82 278 84 011	84 300	82 855	84 877	83 433 85 166	85 455	5	1.87 86 095 87 833		88 412				
7	85 455	85 744	86 033	86 321	86 610	86 899	87 188	7	89 570	89 860	90 149	90 439	90 729	91 018	91 308
9				88 055 89 788				8			91 887				
10	1.86 90 654							10	1.87 94 783						
11				93 254				I 1 I 2		96 811	97 101 98 839			97 970	
12				94 988 96 721							ō0 577				
14	97 588	97 877	98 166	98 455	98 744	99 033	99 321	14	1.88 01 735					1	
16	1.86 99 321 1.87 01 055								1.88 03 474		04 053			04 922	
17				03 656							07 530				
18				05 389							09 268				
20	1.87 07 990			07 123					1.88 12 166						
21	09 724	10 013	10 302	10 591	10 880	11 169	11 458	21	13905	14 195	14 484	14 774	15 064	15 354	15 644
22				12 325 14 060				22			16 223				
23				15 794							19 701				
25	1.87 16 661	16 950	17 239	17 528	17 817	18 106	18 395	25	1.88 20 860	-			1	22 310	
26				19 263 20 997							23 179 24 919				
28				22 732					26 078	26 368	26 658	26 948	27 238	27 528	27818
29				24 466				29			28 397				
30	1.87 25 334 27 068			26 201 27 936					1.88 29 557 31 297		30 137				
32	28 803	29 092	29 381	29 671	29 960	30 249	30 538	32	33 036	33 326	33 616	33 906	34 196	34 486	34 776
33				31 406				33			35 356 37 096				
35	1.87 34 008							35	1.88 38 256					39 706	
36				36 611				36			40 576				
37				38 346 40 081							42 316				
39	40 949	41 238	41 527	41 817	42 106	42 395	42 684	39	45 216	45 507	45 797	46 087	46 377	46 667	46 957
40				43 552 45 288					1.88 46 957		47 537				
41	46 155	46 445	46 734	47 023	47 313	47 602	47 891	42	50 438	50 728	51 018	51 308	51 598	51 888	52 179
43	47 891	48 180	48 470	48 759	49 048	49 338	49 627	43			52 759 54 500				
44_	1.87 (1 262	51 652	51 041	50 495	52 520	52 800	53 096	44	1.88 55 660						
46	53 099	53 388	53 677	53 966	54 256	54 545	54 834	46	57 401	57 691	57 981	58 271	58 562	58 852	59 142
47	54 834 56 570	55 124	55 413	55 702 57 4 <b>3</b> 9	55 992	56 281	56 570	47	59 142 60 881	59 432	59 722 61 463	61 754	62 044	62 334	62 624
48	58 307	58 596	58 885	59 175	59 464	59 753	60 043	49	62 624	62 914	63 205	63 495	63 785	64 075	64 366
50	1.87 60 043	60 332	60 622	60 911	61 200	61 490	61 779	50	1.88 64 366	64 656	64 946	65 236	65 526	65 817	66 107
51 52	61 779 62 515	62 805	64 004	62 647 64 384	64 672	64 962	65 252	51 52			66 687				
53	65 252	65 541	65 831	66 120	66 410	66 699	66 988	53 -	69 590	69 880	70 170	70 461	70 751	71 041	71 332
54				67 857							71 912				
55 56¦	70 462	70 751	71 041	71 330	71 619	71 909	72 198	56 i	1.88 73 073 74 815	75 105	75 396	75 686	75 976	76 267	76 557
57	72 198	72 488	72 777	73 067	73 356	73 646	73 935	57	76 557	76 847	77 138	77 428	77 718	78 009	78 299
58 59	73 935 75 672	74 225	74 514	74 804 76 541	75 093 76 830	75 383	75 072	58	1		78 880 80 622		1	1	
39	,,-,-	13 3	,,•	, , , , , ,					•						

	288	289	290	291	
1	28.8				1
2	57.6	57.8		58.2	2
3	86.4	86.7		87.3	3
	115.2				4
5		144.5			5 6
6	172.8	173.4	174.0	174.6	6
7	201.6	202.3	203.0	203.7	7 8
8		231.2			8
9	259.2	260,1	261.0	261.9	9



Tafel IV.

							log	, M	•						
			7	B°							7	<b>7</b> º			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	1.88 81 783			82 654 84 397			83 526		1.89 86 492						
2	85 268	85 558	85 849	86 139	86 430	86 720	87 010	2							89 989 91 737
3				87 882 89 624										93 194 94 943	
$-\frac{4}{5}$	1.88 90 496							5	1.89 95 234						
6				93 110										98 441	
8				94 853 96 596					1.90 00 481	00 773	01 064	01 356	01 647		02 230
9				98 339				9						03 688	
10 11	1.88 99 210							10	1.90 03 979 05 729						. 05 729   07 478
12				03 569											09 228 10 977
13 14				07 056				13	10 977	11 269	11 560	11 852	12 144	12 435	12 727
15	1.89 07 927							15	1.90 12 727	13 019	13 310	13 602	13 893	14 185	14 477
16				10 543				16						15 935	16 227 17 977
18				14 031				18	17 977			18 852			19 727
20	1.89 16 647			15 775				20	1.90 21 477	20 019		22 352		21 186	21 477
21				19 263					23 228	23 519	23 811	24 103	24 395	24 686	24 978
22				21 008			) -							26 437 28 I 88	
24	23 624	23 915	24 206	24 496	24 787	25 078	25 369	24	28 479	28 771	29 063	29 355	29 647	29 938	30 230
25 26	1.89 25 369			26 241					1.90 30 230					31 689 33 440	
27	28 858	29 149	29 440	29 731	30 021	30 312	30 603	27	33 732	34 024	34 316	34 608	34 900	35 192	35 483
28 29				31 476 33 221				28						36 943 38 694	
30	1.89 34 093	34 384	34 675	34 966	35 257	35 547	35 838	30	1.90 38 986	39 278	39 570	39 862	40 154	40 446	40 738
31 32				36 711 38 456				31 32						42 197 43 949	
33	39 329	39 620	39 91 1	40 202	40 493	40 783	41 074	33	44 24 1	44 533	44 825	45 117	45 409	45 701	45 993
34 35	1.89 42 820			41 947			42 820 44 566	34 35	1.90 47 745			46 869		47 453	47 745
36	44 566	44 857	45 148	45 438	45 729	46 020	46 311	36	49 497	49 789	50 081	50 373	50 665	50 957	51 249
37 38				47 184 48 930			48 057	37 38		51 541 53 293				52 709 54 461	
39	49 803	50 094	50 385	50 676	50 967	51 258	51 549	39	54 754	55 046	55 338	55 630	55 922	56 214	56 506
40 41	1.89 51 549			52 422 54 169				40 41	1.90 56 506					57 967 59 719	
42	55 042	55 333	55 624	55 915	56 206	56 497	56 788	42	60 01 1	60 303	60 596	60 888	61 180	61 472	61 764
43				57 661 59 408			58 535 60 28 I	43 44						63 22 5 64 978	
45	1.89 60 281	60 572	60 863	61 154	61 446	61 737	62 028	45	1.90 65 270	65 562	65 855	66 147	66 439	66 731	67 023
46 47	62 028 63 775			62 901 64 648				46	67 023					68 48 5 70 23 8	
48	65 522	65 813	66 104	66 395	66 686	66 977	67 268	48	70 530	70 822	71 115	71 407	71 699	71 991	72 284
49				68 142					72 284	72 576	72 868	73 160	73 453	73 745	74 037
50 51				71 636					75 791	76 083	76 376	76 668	76 960	75 499 77 253	77 545
52 53				73 384 75 131										79 007 80 <b>76</b> 1	
54	76 005	76 296	76 588	76 879	77 170	77 461	77 753	54						82 515	
55	1.89 77 753								1.90 82 807	83 100	83 392	83 684	83 977	84 269	84 562
56 57	79 500 81 248	81 539	81 831	82 122	82 413	82 705	82 996	57	86 316	86 609	86 goi	87 193	87 486	86 024 87 778	88 071
58	82 996 84 744	83 287	83 579	83 870	84 161	84 453	84 744	58	88 071	88 363	88 656	88 948	89 240	89 533	89 825
59	04 /44	03 033	03 527	0) 010	03 909			37	09 025	70 110	90 410	90 /03	30 333	91 288	A1 290

	290	291	292	293	
1	29.0	29. I		29.3	I
2	58.0	58.2			2
3	87.0	87.3	87.6	87.9	3
4			116.8		4
5	145.0				5
6	174.0	174.6	175.2	175.8	6
7	203.0	203.7	204.4	205.1	78
8	232.0	232.8	233.6	234.4	8
9	261.0	26t.9	262.8	263.7	9

Tafel IV.

			78	<del>3</del> °							78	<b>}</b> °			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0'	1.90 91 580							0'	1.91 97 092						
2				94 213		94 798 96 553		1 2	1.92 00 617			1		02 085	
3		1		97 723	1 -	11 -	12 -	3	02 379	02 673	02 967	03 261	03 554	03 848	04 142
$-\frac{4}{5}$			99 186			01 819		5	1.92 05 905					05 611	
6	02 112	02 404	02 697	02 989	03 282	03 575	03 867	6	07 668	07 962	08 256	08 549	08 843	09 137	09 43 1
7 8 i			1	04 745				7 8				1 - 3		10 900 12 664	
9		1		08 257	08 550	08 842	09 135	_9	12 958	13 252	13 546	13 840	14 133	14 427	14 721
10				10 013		10 598			1.92 14 721					16 191	16 485
I 2				13 525										19 719	
13	2 2	1 2 -	1	15 282			ŀ	- 1						21 483	
15	1.91 17 917			18 795			19 673	15	1.92 23 541						
16				20 552										26 776	
17	1 1		1	22 309			_							28 540 30 305	
19				25 823				19						32 070	
20 21				27 580					1.92 32 364					33 835 35 600	
22	30 216	30 509	30 802	31 095	31 388	31 681	31 974	22	35 894	36 188	36 483	36 777	37 071	37 365	37 660
23 24	31 974 33 732			32 853 34 610								38 542 40 308		39 131 40 896	39 425
	1.91 35 489								1.92 41 191					<del></del>	42 956
26	37 247	37 540	37 833	38 126 39 884	38 419	38 712	39 005	26 27						44 428 46 194	
27 28				41 643										47 960	
29				43 401				29				49 137		<del></del>	50 020
30 l	1.91 44 280 46 039			46 918					1.92 50 020					51 492 53 259	51 787
32	47 797	48 091	48 384	48 677	48 970	49 263	49 556	32	53 553	53 848	54 142	54 436	54 731	55 025	55 320
33 34				50 436 52 195				33				56 203 57 970		56 792 58 559	58 854
35	1.91 53 074								1.92 58 854	59 148	59 443	59 737	60 032	60 326	60 621
36				55 713 57 472				36						62 093 63 861	
37   38				59 232				38	64 155	64 450	64 744	65 039	65 333	65 628	65 923
39				60 992				39						67 396	
40 41	1.91 61 871 63 631			64 511				40 41	1.92 67 690 69 458				1	70 931	, , ,
42	65 391	65 685	65 978	66 271	66 565	66 858	67 151	42	71 226	71 520	71 815	72 110	72 404	72 699	72 994
43				68 031 69 792				43 44				73 878 75 646		74 467 76 235	
45	1.91 70 672	70 965	71 259	71 552	71 845	72 139	72 432	45	1.92 76 530	76 825	77 120	77 414	77 709	78 004	78 299
46 47	72 432 74 192	72 726 74 486	73 019	73 312 75 073	73 606	73 899 75 660	74 193 75 952	46						79 772	
48	75 953	76 247	76 540	76 834	77 127	77 421	77 714	48	81 836	82 131	82 426	82 720	83 015	83 310	83 605
49				78 595					83 605 1.92 85 374					85 079	
50	1.91 79 475 81 236	81 530	81 823	82 117	82 410	82 704	82 997	51	87 143	87 438	87 733	88 028	88 322	88 617	88 912
52	82 997	83 291	83 585	83 878	84 172	84 465	84 759	52						90 387	
53 54	86 520	86 814	87 107	85 640 87 401	87 695	87 988	88 282	54	92 451	92 746	93 041	93 336	93 631	93 926	94 221
55	1.91 88 282	88 575	88 869	89 163	89 456	89 750	90 044	35	1.92 94 221	94 516	94 811	95 106	95 401	95 696	95 991
56   57				90 924 92 686										97 466 99 236	
58	93 567	93 861	94 155	94 448	94 742	95 036	95 330	58	99 531	99 826	Ö0 121	oo 416	õo 711	ð1 006	Õ1 301
59	95 330	95 023	95 917	90 211	90 504	90 798	97 092	59	1.93 01 301	01 590	01 891	02 180	02 481	02 770	03 072

	292	293	294	295	296	
1 2 3		58.6	58.8	29.5 59.0 88.5	59.2	1 2 3
4 5 6	116.8 146.0	117.2	117.6	118.0	118.4 148.0	4 5 6
7 8 9	204.4	205.I 234.4	205.8	206.5	207.2 236.8	7 8 9



Tafel IV.

The color   Total   Section   Total   Section   Sectio								log	M							
0   1.93 03 072 03 367 03 662 03 957 04 252 04 547 04 842 07 17 05 10 456 10 751 11 047 11 346 10 10 14 05 10 457 10 458 10 457 10 458				80	D°							81	L°			
1	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
1	)	04 842	05 137	05 432	05 727	06 022	06 318	06 613		11 344	11 640	11 937	12 234	12 530	12 827	13 123
			1	1 : -	1				l i							
6   13 697, 13 992   14 287, 14 588   14 878   15 73   15 468   6   20 244   20 540   20 887, 21 134, 21 431   27 72   20 248   20 17 240   17 523   17 830   18 12   18 42   18 12	4	10 155	10 450	10 745	11 040	11 335	11 630	11 926	4	16 683	16 980	17 277	17 573	17 870	18 167	18 463
To   1,5   468   15   764   16   165   16   16   164   16   164   16   164   16   16			,	1 -				1 2 .								
9   19 012   19 07   19 602   19 808   10 193   12 688   10 193   12 688   10 193   12 688   10 193   12 688   12 689		15 468	15 764	16 059	16 354	16 649	16 945	17 240	7	22 024	22 321	22 618	22 914	23 211	23 508	23 805
11 2										1 -		1 2				
12									10							
13																
15	,															
16	_															
18	16	31 418	31 713	32 008	32 304	32 599	32 895	33 190	16	38 055	38 352	38 649	38 946	39 243	39 540	39 837
199 36 737 37 032 37 38 37 632 37 38 37 632 37 919 38 214 38 510 19 43 401 43 698 43 995 44 933 44 590 44 88 74 66 669 46 669 46 669 47 626 47 626 47 68 47 61 47 858 48 155 48 452 48 749 48 028 34 057 94 08 75 41 170 41 466 41 761 42 057 21 46 966 47 264 47 47 51 47 858 48 155 48 452 48 749 48 057 48 1353 44 68 48 42 48 47 48 48 13 41 126 44 482 47 41 48 451 34 34 530 48 4530 48 459 48 44 82 48 47 48 48 45 66 48 46 66 48 66 68 68 66 68 68 66 68 68 66 68 68 66 68 68																
21	,						l ———									
22																
24		42 057	42 353	42 648	42 944	43 239	43 535	43 831	22	48 749	49 046	49 344	49 641	49 938	50 235	50 532
S	1	45 605	45 900	46 196	46 492	46 787	45 309	47 379	- 1					-		
27		1.93 47 379	47 674	47 970	48 266	48 561	48 857	49 153								
29         54 476         54 772         55 668         55 564         55 699         55 959         55 571         29         61 233         61 231         61 828         62 125         62 423         62 720         63 307           30         1.93 56 251         56 547         56 843         57 138         57 434         57 730         80 63         30         1.94 63 017         63 315         63 60         63 909         64 207         64 586         65 886         68 986         69 96 396         69 96         64 264         66 586         66 586         68 868         68 965         69 263         70 157         74 263         74 263		50 927	51 223	51 519	51 814	52 110	52 406	52 702	27							
1.93   56   251   56   547   56   843   57   138   57   434   57   730   58   261   32   58   261   58   322   58   261   58   58   31   39   399   59   59   59   59   59   5		52 702 54 476	52 997	53 293	53 589	53 885	54 180	54 476								
\$\begin{array}{c c c c c c c c c c c c c c c c c c c																
33   61 576   61 872   62 168   62 464   62 760   63 056   63 352   33   68 371   68 668   68 965   69 23   69 560   69 858   70 155   70	3.1	58 026	58 322	58 618	58 913	59 209	59 505	59 801	31	64 802	65 099	65 396	65 694	65 991	66 289	66 586
34         63 352         63 647         63 943         64 239         64 535         64 831         65 127         34         70 155         70 453         70 750         71 048         71 345         71 643         71 940           35         1.93 65 127         65 423         65 719         66 6015         66 303         66 607         66 903         67 199         67 495         67 791         69 863         70 159         70 455         37         72 57         74 320         74 618         74 915         75 213         75 213         75 213         75 213         75 213         75 213         75 213         77 296         78 86         79 79         75 510         75 808         76 105         76 403         76 988         77 296         77 297         75 510         75 808         76 105         76 403         76 988         77 296         77 296         77 297         78 104         79 79         78 152         78 484         78 741         77 750         41         82 653         82 91         83 248         83 546         83 844         84 118         84 439         84 737         85 034         85 652         88 653         86 114         43         88 653         86 1165         84 439         84 737         85 034 <td></td> <td>61 576</td> <td>61 872</td> <td>62 168</td> <td>62 464</td> <td>62 760</td> <td>63 056</td> <td>63 352</td> <td>33</td> <td></td> <td></td> <td>1 - 1 -</td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td>		61 576	61 872	62 168	62 464	62 760	63 056	63 352	33			1 - 1 -				
36         66 903         67 199         67 495         67 791         68 887         68 883         68 679         36         73 725         74 023         74 320         74 618         74 915         75 213         75 510           38         70 455         70 751         71 047         71 343         72 231         73 710         77 500         78 850         78 850         76 672         76 968         77 264         77 560         41 143         84 32         84 81         88 251         88 251         88 251         88 252         88 252         88 252         88 252         88 252         88 223         88 252         88 223         88 252         88 252         88		63 352	63 647	63 943	64 239	64 535	64 831	65 127	34							
37       68 679 68 975 70 751       69 271 69 567 69 863 70 159 70 455 70 453 37 72 321       75 510 75 808 76 105 76 403 76 701 76 998 77 296 78 78 84 79 981 72 231 72 527 72 823 73 119 73 415 73 711 74 007 73 71 74 70 70 72 821 72 527 72 823 73 119 73 415 73 711 74 007 73 71 74 70 70 74 303 74 599 74 895 75 191 75 487 75 783 40 75 783 76 079 76 376 76 672 76 968 77 264 77 560 47 75 560 77 856 78 84 87 84 79 941 79 337 42 82 653 82 951 83 248 83 546 83 844 84 141 84 439 82 73 79 337 79 633 79 929 80 225 80 221 80 88 81 81 114 81 410 81 760 82 002 82 298 82 594 82 891 44 81 114 81 410 81 760 82 002 82 298 82 594 82 891 44 88 213 88 607 88 607 88 82 92 88 82 92 88 82 94 88 81 18 81 764 85 80 82 82 88 81 87 84 87 8		66 903	67 199	67 495	67 791	68 087	68 383	68 679	35							
39         72 231         72 527         72 823         73 119         73 415         73 711         74 007         39         79 081         79 379         79 677         79 974         80 272         80 569         80 867           40         1.93 74 007         74 303         74 599         74 895         75 191         75 487         75 783         40         1.94 80 867         81 165         81 462         81 760         82 058         82 355         82 653         83 844         84 111         84 439         77 560         77 856         77 856         77 856         77 856         77 856         77 856         77 856         77 856         77 856         77 856         77 856         85 853         86 821         81 114         81 410         81 760         82 202         82 298         82 594         82 891         84 439         84 737         85 034         85 324         85 711         88 211         88 211         88 411         81 410         81 760         82 202         82 298         82 891         84 511         84 439         84 737         85 638         85 771         88 621         88 801         88 622         86 622         86 622         86 622         86 622         88 622         88 622         88 801		68 679	68 975	69 271	69 567	69 863	70 159	70 455	37	75 510	75 808	76 105	76 403	76 701	76 998	77 296
40		70 455 72 231	72 527	72 823	73 119	73 415	71 935									
42       77 560       77 856       78 152       78 448 178 744       79 041       79 337       42       84 439       84 737       85 034       85 332 85 630       85 927       86 225       86 21       86 225       86 225       86 523       86 321       87 118<		1.93 74 007	74 303	74 599	74 895	75 191	75 487	75 783	40	1.94 80 867	81 165	81 462	81 760	82 058	82 355	82 653
43       79 337       79 633       79 929       80 225       80 521       80 817       81 114       43       86 225       86 523       86 821       87 118       87 416       87 714       88 011         44       81 114       81 114       81 410       81 766       82 002       82 298       82 891       44       88 011       88 011       88 607       88 905       89 202       89 500       89 798         45       1.93 82 891       83 187       83 483       83 779       84 075       84 668       84 372       84 668       45       1.94 89 798       90 096       90 393       90 691       90 989       91 287       91 585         47       86 6741       87 038       87 334       87 630       87 926       88 223       47       91 585       91 585       93 669       93 967       94 265       94 563       94 661       95 158       96 694       97 545       95 754       96 052       96 350       96 648       96 964       97 544       97 541       97 839       98 377       93 371       93 669       97 575       96 052       96 350       96 648       96 946       97 544       97 541       97 531       98 435       98 871       91 88       91 88       9		75 783 77 560	77 856	78 152	78 448	78 744	77 204 79 041	77 500	41 42	84 439	84 737	85 034	85 332	85 630	85 927	86 225
45       1.93       82       891       83       187       84       83       789       84       975       84       668       45       1.94       89       798       90       90       393       90       99       99       99       99       93       91       287       91       585       46       45       1.94       89       798       90       90       33       90       99       92       76       93       97       93       371       93       369       93       96       92       478       92       776       93       371       93       369       93       96       92       478       94       50       70       94       50       98       91       183       91       183       99       99       93       371       93       369       93       50       96       50       96       50       96       50       96       88       91       188       92       94       99       99       99       99       99       96       50       96       66       98       91       183       91       188       91       188       91       188       91<	11	79 337	79 633	79 929	80 225	80 521	80 817	81 114	43	86 225	86 523	86 821	87 118	87416	87714	88 011
46   84 668		1,93 82 891	83 187	83 483	83 779	84 075	84 372	84 668	45							
48 88 223 88 519 88 815 89 111 89 408 89 704 90 000 48 95 158 95 456 95 754 96 052 96 350 96 648 96 946 97 244 97 541 97 839 98 137 98 435 98 733 93 556 1.94 98 733 99 31 99 32 99 99 27 99 28 73 92 57 28 73 95 50 95 334 95 630 95 927 96 223 96 520 96 816 97 112 52 02 308 02 606 02 904 03 202 03 500 03 798 04 096 96 98 891 99 187 99 484 99 780 00 076 00 078 07 076 07 374 07 672 09 401 03 337 03 634 03 93 04 02 04 02 04 090 05 288 05 586 05 884 06 182 06 480 06 778 07 076 07 374 07 672 09 401 03 337 03 634 03 93 04 02 04 02 04 090 05 288 05 586 05 884 06 182 06 480 06 778 07 076 07 374 07 672 09 401 03 337 03 634 03 93 04 02 04 02 04 090 05 288 05 586 05 884 06 182 06 480 06 778 07 076 07 374 07 672 09 401 03 30 04 096 04 227 04 523 04 820 05 116 05 413 05 709 04 02 07 970 08 268 08 566 08 864 09 162 09 461 09 759 10 057 10 355 10 653 10 951 11 249 11 547 11 845 12 143 12 441 12 740 13 038 13 336 13 636 13 638 13 336 13 638 13 638 13 336 13 638 13 638 13 336 13 638 13 638 13 336 13 638 13 6	46	84 668	84 964	85 260	85 556	85 853	86 149	86 445	46	91 585	91 882	92 180	92 478	92 776	93 074	93 371
49         90 000         90 296         90 593         90 889         91 185         91 482         91 778         49         96 946         97 244         97 541         97 839         98 137         98 435         98 733           50         1.93 91 778         92 074         92 371         92 667         92 963         93 256         50         1.94 98 733         99 329         99 627         99 925         50 223         50 521           51         93 556         93 852         94 149         94 445         94 741         95 038         97 112         52         02 308         02 606         02 904         03 202         03 500         03 798         04 096           53         97 112         97 409         97 709         97 80         98 801         98 891         93 859         98 891         98 891         93 859         04 096         04 394         04 692         04 990         05 288         05 386         05 884           54         99 187         99 484         99 780         50 076         50 373         50 669         54         05 884         06 182         06 480         06 778         07 076         07 374         07 672           55         1.94 00 669         00 966 <td></td> <td>88 223</td> <td>88 519</td> <td>88 815</td> <td>89 111</td> <td>89 408</td> <td>89 704</td> <td>90 000</td> <td>48</td> <td>93 371 95 158</td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td>		88 223	88 519	88 815	89 111	89 408	89 704	90 000	48	93 371 95 158						
51   93 556   93 852   94 149   94 445   94 741   95 038   95 334   51   1.95 00 521   00 818   01 116   01 414   01 712   02 010   02 308   52   95 334   95 630   95 927   96 223   96 520   96 816   97 112   52   02 308   02 606   02 904   03 202   03 500   03 798   04 096   53   97 112   97 409   97 705   98 001   98 298   98 594   98 891   53   04 096   04 4394   04 692   04 990   05 288   05 586   05 884   54   98 891   99 187   99 484   99 780   00 076   00 373   00 669   05 884   05 182   06 480   06 778   07 076   07 374   07 672   55   1.94 00 669   00 966   01 262   01 559   01 855   02 152   02 448   03 308   03 630   03 634   03 330   04 10 3 337   03 634   03 930   04 227   04 523   04 523   04 523   05 116   05 413   05 709   05 006   05 70   06 006   06 302   06 896   07 192   07 488   07 785   58   13 038   13 336   13 634   13 932   14 230   14 528   14 827    58   60 006   06 302   06 599   06 895   07 192   07 488   07 785   58   13 038   13 336   13 634   13 932   14 230   14 528   14 827    59   70   70   70   70   70   70   70   7		90 000	90 296	90 593	90 889	91 185	91 482	91 778	49	96 946	97 244	97 541	97 839	98 137	98 435	98 733
52   95 334 95 630 95 927 96 223 96 520 96 816 97 112 52 02 308 02 606 02 904 03 202 03 500 03 798 04 096 53		93 556	93 852	94 149	94 445	94 741	95 038	95 334	ςī							
54         98 891         99 187         99 484         99 780         \$\oldsymbol{\colored}{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\oldsymbol{\colored}{\colored}\$\colo	52	95 334	95 630	95 927	96 223	96 520	96 816	97 112	52	02 308	02 606	02 904	03 202	03 500	03 798	04 096
55   1.94 00 669   00 966   01 262   01 559   01 855   02 152   02 448   55     1.95 07 672   07 970   08 268   08 566   08 864   09 162   09 461   56   02 448   02 744   03 041   03 337   03 634   03 930   04 227   56   09 461   09 759   10 057   10 355   10 653   10 951   11 249   57   04 227   04 523   04 820   05 116   05 413   05 709   06 006   57     11 249   11 547   11 845   12 143   12 441   12 740   13 038   58   06 006   06 302   06 599   06 895   07 192   07 488   07 785   58     13 038   13 336   13 634   13 932   14 230   14 528   14 827		98 891	99 187	99 484	99 780	ōo 076	õo 373	ão 669	54							
57		1.94 00 669	00 966	01 262	01 559	01 855	02 152	02 448	55							
58     06 006 06 302 06 599 06 895 07 192 07 488 07 785 58   13 038 13 336 13 634 13 932 14 230 14 528 14 827	57	04 227	04 523	04 820	05 116	05 413	05 709	06 006	57							
27   37   30 302   30 370   30 371   39 200   39 304   39   14 627   15 125   15 423   15 721   10 019   10 317 10 010	58	06 006	06 302	06 599	06 895	07 192	07 488	07 785	58	13 038	13 336	13 634	13 932	14 230	14 528	14 827
	39	5/ /65	30 302	30 378	36 075	Jo 971	Jy 208	09 504	39	14 827	15 125	15 423	-5 /41	40.019	10 317	10 010

	295	296	297	298	<b>29</b> 9	
1 2 3 4 5 6 7	147-5	59 2 88.8 118.4 148.0 177.6	59.4 89.1 118.8 148.5 178.2	59.6 89.4 119.2 149.0 178.8	59.8 89.7 119.6 149.5 179.4	3 4 5 6
7 8 9	236.0 265.5	236.8	237.6	238.4	239.2	7 8 9

Tafel IV.

						•	log	M.							
			8:	<b>3</b> º							88	<b>3</b> °		-	
0	o <b>"</b>	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0	1.95 16 616							oʻ	1.96 24 271						
1 2			19 001					1 2						27 570	
3	7.1	22 282	22 580	22 878	23 177	23 475		3						31 170	
4	23 773		24 370				25 563	4	31 470	31 771	32 071	32 371		<u> </u>	
5 · 6 :	1.95 25 563 27 353		26 160			28 845	27 353 29 143	5	1.96 33 271 35 071	33 571 35 371	33 871	34 171 35 972		34 771 36 572	
7	29 143	29 442	29 740	30 039	30 337	30 635	30 934	7	36 872	37 172	37 472	37 773	38 073	38 373	38 673
9			31 531				32 724 34 515	9	38 673 40 474	38 973 40 774				40 174 41 975	
10							36 306		1.96 42 275	42 576	42 876	43 176			
11			36 903					11						45 578	45 878
12			38 694 40 485				41 679	12						47 380 49 182	
14	41 679	41 978	42 277	42 575	42 874	43 172	43 471	14	49 482	49 783	50 083	50 383	50 684	50 984	51 284
15			44 068 45 860				45 263	15	1.96 51 284			52 186	52 486	52 786 54 589	53 087
17.			47 652					17	54 889	55 190	55 490	55 791	56 091	56 392	56 692
18			49 444					18	56 692	56 993	57 293	57 594	57 894	58 195	58 495
20	1.95 52 431		51 236				52 431 54 224	20	1.96 60 298					59 998	
21	54 224	54 523	54 821	55 120	55 419	55 718	56 017	21						63 604	
22			56 614				57 810	22	63 905	64 205	64 506	64 807	65 107	65 408	65 709
23			58 407 60 200					23						67 212 69 016	
25	1.95 61 396						63 189	25	1.96 69 316	69 617	69 918	70 219	70 519	70 820	71 121
26			63 787					26						72 624	
27 28		_	67 375			68 272		27						74 429 76 234	
29			69 169			70 066	70 365	29	76 534	76 835	77 136	77 437	77 738	78 039	78 339
30	1.95 70 365					71 860	72 159	30						79 844	
31 32			72 757 74 552					31	81 950	82 251	82 552	82 853	83 154	81 649 83 454	83 755
33	75 748	76 047	76 347	76 646	76 945	77 244	77 543	33	83 755	84 056	84 357	84 658	84 959	85 260	85 561
34			78 141			79 039 80 834	79 338 81 133	34						87 066	
35 36	1.95 79 338 81 133		81 732					35 36	1.96 87 367 89 173					90 678	
37	82 929	83 228	83 527	83 826	84 126	84 425	84 724	37	90 979	91 280	91 582	91 883	92 184	92 485	92 786
38			85 323 87 119				86 520 88 316	38	92 786 94 593	93 087	93 388	93 689	93 990	94 291 96 098	94 593
40	1.95 88 316							40	1.96 96 399					97 905	
41			90 711					41		98 508	98 809	99 110	99 411	99 712	ðo 014
42			92 507				93 705 95 501	43	1.97 00 014 01 821					01 520	
44			96 100				97 298	44	03 629	03 930	04 23 1	04 532	04 834	05 135	05 436
45	1.95 97 298							45	1.97 05 436						
46	99 095 1.96 00 892		99 694											08 751	10 861
48	02 689	02 989	03 288	03 588	03 888	04 187	04 487	48	10 861	11 162	11 464	11 765	12 067	12 368	12 669
49			05 086											14 177	
50	1.96 06 284 08 082		08 682						1.97 14 478 16 287					15 986	
52	09 880	10 180	10 480	10 779	11079	11 379	11 678	52	18 096	18 398	18 699	19 001	19 302	19 604	19 906
53 54			12 278											21 414 23 223	
55	1.96 15 275							<u>54</u> 55	1.97 23 525						
56	17 074	17374	17 674	17 974	18 273	18 573	18 873	56	25 335	25 636	25 938	26 240	26 541	26 843	27 145
57 58			19 473											28 653 30 464	
59			23 071						30 766	31 067	31 369	31 671	31 973	32 274	32 576
الـــا				l			i			L	<u> </u>	<u> </u>		<u> </u>	

	298	299	300	301	302	
I	29.8			30.1	30.2	1
2	59.6	59.8	60.0	60.2	60.4	2
3	89.4	89.7	90.0	90.3	90.6	3
4	119.2	119.6	120.0	120.4	120.8	4
5	149.0	149.5	150.0	150.5	151.0	5
6	178.8	179.4	180.0	180 6	181.2	6
7	208.6	200 3	210.0	210.7	211.4	7
7 8			240.0			8
9	268.2	269.1	270.0	270.9	271.8	9

Tafel IV.

							log	M.							
			84	<b>1</b> º							86	<b>5</b> 0			
v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	ο"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o' 1		34 689	34 991	35 293	35 594	35 896	36 198	0' I	43 401	43 705	44 009	44 313	44 617	44 921	45 224
3	38 009	38 311	36 802	38 915	39 217	39 519	39 821	3	45 224 47 048	47 352	47 656	47 959	48 263	46 744 48 567	48 871
5	1.97 41 633		40 425				41 633	<u>4</u> 5	1.98 50 695		49 479 51 303			50 391	
6 7	43 444	43 746	44 048 45 860	44 350	44 652	44 954		6	52 519 54 343	52 823				54 039 55 863	
8	47 069	47 371	47 673	47 975	48 277	48 579		8	1 - 2 - 3 - 3 -		56 775	57 080	57 384	57 688 59 512	57 992
10	1.97 50 694	50 996	51 298	51 600	51 902	52 204	52 506		1.98 59 817	60 121	60 425	60 729	61 033	61 337	61 642
II I2			53 111 54 924					I I 12						63 163 64 988	
13 14	56 133	56 435	56 737 58 551	57 039	57 342	57 644	57 946	13 14						66 81 3 68 639	
15	1.97 59 760	60 062	60 364	60 667	60 969	61 271	61 573	15	1.98 68 943	69 248	69 552	69 856	70 161	70 465	70 769
16	63 387	63 690	62 178 63 992	64 295	64 597	64 899	65 202	16		72 900	73 204	73 509	73 813	72 291 74 118	74 422
18			65 806 67 621					18	74 <b>42</b> 2 76 249			75 335 77 162		75 944 77 771	76 249 78 076
20 21	1.97 68 831	69 133		69 738	70 040	70 343	70 645	20 21	1.98 78 076					79 598 81 425	
22	72 460	72 763	73 065	73 368	73 670	73 973	74 276	22	81 730	82 034	82 339	82 644	82 948	83 253	83 557
23 24			74 881 76 696					23 24	85 385	85 690	85 994	86 299	86 604	85 080 86 908	87 213
25 26	1.97 77 906 79 722		78 512 80 328				79 722 81 538		1.98 87 213 89 041					88 736 90 565	
27 28	81 538	81 841	82 144 83 960	82 446	82 749	83 052	83 354			91 174	91 479	91 784	92 088	92 393 94 222	92 698
29	85 171	85 474	85 776	86 079	86 382	86 685	86 987	29	94 527	94 832	95 136	95 441	95 746	96 051	96 356
30	1.97 86 987 88 804		87 593 89 410				88 804 90 621	- 1	1.98 96 356 98 185					97 880	
32 33		,	91 227				92 438 94 256		01 844					01 539	
34	94 256	94 559	94 861	95 164	95 467	95 770	96 073	34		03 979	04 284	04 589	04 894	05 199	05 504
35 36	97 891	98 194	98 497	98 800	99 103	99 406	99 709	36	07 334	07 639	07 944	08 249	08 554	07 029	09 164
37 38	99 709 1.98 01 527		00 315 02 133											10 690 12 521	
39 40	03 346		03 952	1					12 826		13 436			14 352 16 183	
41	06 983	07 286	07 589	07 892	08 196	08 499	08 802	41	16 488	16 794	17 099	17 404	17 709	18 015	18 320
42 43	10 62 1	10 924	11 228	11 531	11 834	12 137	12 440	43	20 152	20 457	20 762	21 068	21 373	19 846 21 678	21 984
44	1.98 14 260		13 047							1				23 511	
46 47			16 686											27 176 29 008	
48	19 720	20 023	20 327	20 630	20 934	21 237	21 540	48	29 314	29 619	29 925	30 230	30 536	30 841	31 147
49 50	1.98 23 361	23 665	23 968	24 271	24 575	24 878	25 182	50	1.99 32 980	33 286	33 591	33 897	34 202	32 675 34 508	34 814
51 52	27 003	27 306	25 789 27 610	27 914	28 217	28 521	28 824	52	36 647	35 119	35 425 37 259	35 730	36 036 37 870	36 342 38 176	36 647 38 481
53 54	28 824	29 128	29 431 31 253	29 735	30 038	30 342	30 646	53	38 481	38 787	39 093	39 398	39 704	40 010 41 844	40 315
55	1.98 32 467	32 771	33 074	33 378	33 682	33 985	34 289	55	1.99 42 150	42 456	42 761	43 067	43 373	43 679	43 984
56 57	36 111	36 415	34 896 36 719	37 022	37 326	37 630	37 933	57	45 819	46 125	46 431	46 737	47 042	45 513 47 348	47 654
58 59			38 541 40 363						47.654	47 960	48 266	48 572	48 878	49 184 51 019	49 489
سَـــ	1	<u> </u>	1	<u> L</u>			1	Ľ	.,,,,		<u>                                     </u>	1 , ,	1, ,	1 1	لنت

	301	302	303	304	305	306	
1 2 3 4 5 6	90.3	60.4 90.6 120.8 151.0	60.6 90.9 121.2 151.5	60.8 91.2 121.6 152.0		61.2 91.8 122.4 153.0	1 2 3 4 5 6
7 8 9	210.7	211.4	212.I 242.4	212.8	213.5 244.0	214.2	7 8 9



Tafel IV.

	log M.														
			86	3°							87	70			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	48"	50"	6o″
0'	1.99 51 325							o'	2.00 61 863						
1 2			53 773 55 609					1 2			64 329 66 179				
3	56 833	57 139	57 445	57 751	58 057	58 363	58 669	3	67 412	67 720	68 029	68 337	68 645	68 954	69 262
5	1.99 60 506		59 281		-			5	2.00 71 112		69 879			70 804	
6	62 342	62 648	62 955	63 261	63 567	63 873	64 179	6	72 963	73 271	73 580	73 888	74 196	74 505	74 813
8			64 792 66 <b>62</b> 9								75 430 77 281				
9			68 467					9			79 133			80 058	
10	1.99 69 692		70 304 72 142	1 '							80 984 82 836				
12			73 980								84 688				
13	-		75 819								86 540 88 392				
14	77 045		77 657					14	2.00 89 627						
16	80 722	81 029	81 335	81 642	81 949	82 255	82 562	16	91 480	91 789	92 098	92 407	92 716	93 024	93 333
17			83 175 85 014								93 951 95 804	1 - :	1 - 2	1 - 2	1
19	86 241	86 547	86 854	87 161	87 467	87 774	88 081	19	97 040	97 349	97 658	97 967	98 276	98 585	98 894
20	1.99 88 081		88 694 90 534												
22			92 375						02 602	02 911	03 220	03 529	03 839	04 148	04 457
23			94 215 96 056						04 457	04 766	05 075 06 930	05 384	05 693	06 002	08 166
25	1.99 97 284		·				·	_							
26	99 125	99 432	99 739	ðo 046	ÕO 352	ðo 659	ōo 966	26	10 022	10 331	10 640	10 949	11 259	11 568	11 877
27	02 808		01 580								12 496				
29	04 650	04 957	05 264	05 571	05 878	06 185	06 492	29	15 589	15 898	16 207	16 517	16 826	17 135	17 445
30	2.00 06 492		07 106 08 949	1				- 1	2.01 17 445		18 064				
31			10 791												23 015
33			12 634								23 634				
34	2.00 15 706		14 477								25 491	·			
36	17 550	17857	18 164	18 472	18 779	19 086	19 394	36	28 587	28 897	29 206	29 516	29 825	30 135	30 445
37		1	20 008	1 -	1 -	1		- 1			31 064 32 922				
39			23 697												36 020
	2.00 24 926		25 541 27 386												37 879 39 738
41 42	28 616	28 923	29 231	29 538	29 846	30 153	30 461	42							41 597
43			31 076								42 217				43 457 45 316
44	2.00 34 152	-	32 921		-	· i————			2.01 45 316	45 626	45 936	46 246	46 556	46 866	47 176
46	35 998	36 305	36 613	36 921	37 228	37 536	37 844	46	47 176	47 486	47 796	48 106	48 417	48 727	49 037
47 48	-37 844 39 690		38 459 40 305						49 037	49 347	49 657	49 967	50 277	50 587	50 897 52 758
49	41 536	41 844	42 152	42 460	42 768	43 075	43 383	49	52 758	53 068	53 378	53 688	53 999	54 309	54 619
50	2.00 43 383														
51 ' 52			45 846												58 342 60 204
53	48 925	49 233	49 541	49 849	50 157	50 465	50 773	53	60 204	60 514	60 824	61 134	61 445	61 755	62 066
54	50 773 2.00 52 620		51 388		·   — — —						· <del></del>	I			63 928
55 56			55 085						65 790	66 101	66 411	66 722	67 032	67 343	67 653
57	56 317	56 625	56 933	57 241	57 549	57 857	58 165	57	67653						69 516
58 59			58 782 60 63 1												73 243
		<u> </u>		1	<u> </u>	1	1				<u> </u>	<u> </u>	1		

	305	306	307	308	309	310	311	
I 2 3	61.0	61.2	61.4	61.6	30.9 61.8 92.7	62.0	62.2	1 2 3
4	122.0 152.5 183.0	122.4	122.8	123.2 154.0	123.6 154.5	124.0 155.0	124.4	4 5
8	213.5	214.2	214.9 245.6	215.6	216.3 247.2	217.0 248.0	217.7	7 8 9

Tafel IV.

							log	M.							
			88	<b>3</b> º				1			89	<b>9</b> °			
v	o"	₹o″	20″	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'				74 175 76 038				0' I	2.02 85 512 87 391					87 078 88 957	
2 2	76 970	77 281	77 592	77 902	78 213	78 524	78 835	2	89 271	89 584	89 897	90 210	90 524	90 837 92 717	91 150
4	80 699	81 010	81 321	81 631	81 942	82 253	82 564	4	93 030	93 343	93 657	93 970	94 283	94 597	
5	2.01 82 564 84 429			83 496 85 361				5	2.02 94 910 96 790					96 477	96 790 98 671
7	86 294	86 605	86 916	87 227	87 538	87 849	88 159	7	98 671	98 984	99 298	99 611	99 925	õO 238	Ö0 552
8			1 1	89 092 90 958				9	2.03 00 552 02 433					04 001	
10	2.01 91 891							. ,	2.03 04 314						
11				94 691										07 764	
13 14				98 424 30 291					- 1	1 -	-		1 -	11 528	
15	2.02 01 225						1		2.03 13 725	14 039	14 352	14 666	14 980	15 294	15 608
16				04 026 05 894										17 177	
18	06 828	07 139	07 451	07 762	08 073	08 385	08 696	18	19 374	19 688	20 002	20 316	20 630	20 944	21 258
19 20	08 696 2.02 10 565			09 630			10 565	20	21 258	21 572		24 084		22 828	
21	12433	12 745	13 056	13 368	13679	13 991	14 302	21	25 026	25 341	25 655	25 969	26 283	26 597	26 911
22				15 237				23		27 225 29 110				28 482 30 367	
24	18 041	18 353	18 664	18 976	19 287	19 599	19911	24	30 681	30 995	31 309	31 623	31 938	32 252	32 566
25 26	2.02 19 911			20 846	•	21 469 23 339	1 -	25 26	2.03 32 566 34 452					34 1 37 36 023	
27 28	23 651	23 963	24 274	24 586	24 898	25 210	25 521	27 28	36 338	36 652	36 966	37 281	37 595	37 909 39 796	38 224
29				26 457 28 328					40 110	40 425	40 739	41 053	41 368	41 682	41 997
30 31	2.02 29 263			30 199 32 070					2.03 41 997					43 569 45 456	
32	33 006	33 318	33 630	33 942	34 254	34 566	34 878		45 771	46 086	46 400	46 715	47 029	47 344	47 658
33				35 814 37 686			36 750	33		47 973				49 232	
35	2.02 38 622	38 934	39 246	39 558	39 870	40 182		35	2.03 51 434	51 749	52 064	52 378	52 693	53 008	53 323
36 37				41 431				36						54 896	
38 39	44 240	44 552	44 865	45 177 47 050	45 489	45 801	46 114		57-100	57 415	57 730	58 044	58 359	58 674 60 563	58 989
40	2.02 47 987							40	2.03 60 878						
41 42				50 798 52 672				41 42						64 343	
43	53 609	53 922	54 234	54 547	54 859	55 171	55 484	43	66 548	66 863	67 178	67 493	67 808	68 123	68 439
44	2.02 57 359			56 421					2.03 70 329					70 014	)
46	59 234	59 546	59 859	60 171	60 484	60 797	61 109	46	72 220	72 535	72 851	73 166	73 481	73 796	74 112
47 48				62 047					74 112 76 003	74 427	74 742	75 057 76 949	75 373	75 688	76 003 77 895
49	64 861	65 173	65 486	65 799	66 111	66 424	66 737	49	77 895	78 210	78 526	78 841	79 156	79 472	79 787
50 51				67 675										81 364 83 257	
52	70 490	70 803	71 115	71 428	71 741	72 054	72 367	52	83 572	83 887	84 203	84 518	84 834	85 149	85 465
53 54	74 244	74 557	74 870	73 305 75 183	75 496	75 808	76 121	54						87 043 88 936	
55	2.02 76 121	76 434	76 747	77 060	77 373	77 686	77 999	55	2.03 89 252						
56 57	79 877	80 190	80 503	78 938 80 816	81 129	81 442	81 755	57	93 039	93 355	93 671	93 986	94 302	92 724 94 618	94 934
58 59	81 755 82 624	82 068	82 381	82 694 84 573	83 007	83 321	83 634	58						96 512 98 407	
"	7, 7, 7, 7	-3 77/		773/3	17,000	-3 -33	-, , -, -,	"	,,,,,,,,	77 - 44	7, 400	51 113	, , , , ,	1,5-407	3- /-3

	310	311	312	313	314	315	316	
1	31.0	31.1	31.2	31.3	31.4			1
2	62.0	62.2	62.4	62.6	62.8	63.0	63.2	2
3	93.0	93.3	93.6	93.9	94.2	94.5	94.8	3
4	124.0	124.4	124.8	125.2	125.6	126.0	126.4	4
5 1							158.0	5
5	186.0	186.6	187.2	187.8	188.4	189.0	180.6	6
7	217.0	217.7	218.4	219.1	210.8	220.5	221 2	7
7 8				250.4				é
9				281.7				Q

Digitized by Google

Tafel IV.

							log	M.							
			90								9:				
<b>v</b>	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0									,						
2	2.04 00 618			01 500				2				15 794			
3	04 409	04 725	05 041	05 357	05 673	05 989	06 305	3	18 663	18 982	19 301	19619	19 938	20 257	20 576
4	2.04 08 201			07 253				4			21 214	21 532		22 170	
5 6				11 046			10 098	5			, -	23 446 25 360			
<b>7</b> j				12 943								27 273			- 1
. 9.				14 840			17 686	9		30 464		29 188 31 102		29 826 31 741	
10									2.05 32 060		32 698	33 017	33 336	33 656	
11				20 533					33 975 35 890			34 932 36 848		35 571 37 486	35 890 37 806
13				24 330								38 763			
14				26 229			!		39 721	40 041		40 680			
15;				30 028		28 761 30 661	29 078 30 977		2.05 41 638 43 554			42 596 44 512		43 235	
17	30 977	31 294	31 611	31 927	32 244	32 561	32 877	17	45 47 1	45 790	46 110	46 429	46 749	47 068	47 388
18	32 877 34 777	33 194	33 511		34 144 36 044	34 461 36 361	34 777 36 678	18	47 388	49 625		48 347 50 264			49 305 51 223
20					37 945	38 262	38 578		2.05 51 223			52 182			53 141
21				39 529			40 479					54 100			
23				41 430			44 282					56 018 57 937			
24	44 282	44 599	44 916	45 233	45 550	45 867	46 184		58 896	59 216	59 536	59 8 56	60 176	60 496	60 816
25	2.04 46 184								2.05 60 816			61 775			62 735
27				49 037 50 940								65 615			
28	1			52 842				l l				67 535			
30	2.04 55 697			56 649		57 283	55 697 57 601	30	68 495 2.05 70 416			69 455			70 416
31	57 601	57 918	58 235	58 552	58 870	59 187	59 504	31	72 337	72 657	72 977	73 297	73617	73 938	74 258
32 33				60 456								75 218 77 140			76 179 78 101
34				64 265								79 062			
	2.04 65 217							35	2.05 80 023						
36 ·				68 075				36 37				82 907 84 830			
38	70 933	71 250	71 568	71 886	72 203	72 521	72 839	38	85 791	86 112	86 432	86 753	87 073	87 394	87 715
<b>39</b>	72 839 2.04 74 745			73 792			74 745 76 651	39	2.05 89 638			88 676			91 562
41				77 604								92 524			
42	78 558	78 875	79 193	79 511 81 418	79 829	80 147	80 465					94 448			
43 ( 44				83 325								96 373 98 298			
	2.04 84 279	84 597	84 915	85 233	85 551	85 869	86 187	45							
46 47	86 187 88 095	86 505	86 823	80 040	87 459	87 777 80 685	88 095	46	2.06 01 186			02 149			
48	90 003	90 321	90 639	90 958	91 276	91 594	91 912	48				06 001			
49	91 912											07 927			
50	2.04 93 821 95 730								2.06 08 891			09 854			
52	97 640	97 958	98 276	98 594	98 913	99 231	99 549	52	12 745	13 066	13 387	13 708	14 030	14 351	14 672
53 , 54 ,	99 549 2.05 01 459	99 868	00 186 02 006	00 504	00 823	01 141	01 459	53				15 636			
	2.05 03 370								2.06 18 528						
56	05 280	05 599	05 917	06 236	06 554	06 873	07 191	56	20 457	20 778	27 100	21 421	21 742	22 064	22 385
57   58	07 191			10 058					1	1		23 350 25 279			
59				11 970								27 209			
								<u> </u>							

	315	316	317	318	319	320	321	322	
1	31.5	31.6	31.7	31.8 63.6	31.9	32.0	32.1	32.2	I
2	63.0	63.2	63.4	63.6	63.8	64.0	64.2	64.4	2
3	94.5	94.8	95.1	95.4	95.7	96.0	96 3	96.6	3
4	126.0	126.4	126.8	127.2	127.6	128.0	128.4	128.8	4
5	157.5	158.0	158.5	159.0	159.5	160.0	160.5	161.0	5
6								193.2	6
7	220,5	221.2	221.Q	222.6	223.3	224.0	224.7	225.4	7
Ś.				254.4					8
9	283.5	284.4	285.3	286.2	287.1	288.o	288.9	289.9	9

Tafel IV.

					-		log	M.							
	•		9:	<b>2</b> º							98	<b>3</b> º			
$v \parallel$	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0'	2.06 28 173							oʻ						46 143	
1							32 934	1						48 092	
3				32 999 34 930				3						50 042 51 991	
4		36 217					37 826	4						53 941	
5	2.06 37 826	38 148	38 470	38 792	39 114	39 436	39 758	5	2.07 54 266	54 591	54 916	55 241	55 566	55 891	56 21-
6	0,,,	1 -		40 724				6						57 842	. =
8				42 655			43 622	7 8						59 793 61 744	
9	45 554			46 520				9						63 696	
10	2.06 47 487					ļ		10							
11				50 386				11	65 973					67 600	
12							53 287							69 552	
13	53 287 55 221						55 221 57 155	13	71 831	72 156				71 505 73 458	
15	2.06 57 155	ļ - <del></del>				-	59 089		2.07 73 784		74 435		75 086		
16							61 024	1			76 389				1
17							62 959		77 691					79 320	
18							64 895 66 831		79 646 81 600					81 274 83 229	1 .
20	2.06 66 831								2.07 83 555					85 184	
21			1	1	4		70 703							87 140	
22	70 703	71 026	71 349	71 672	71 994	72 317	72 640							89 096	
23				73 608			74 577		89 422					91 052	
24				75 546				——,	91 378					93 008	
25 26	2.06 76 514		1 ′ ′	77 483			80 390		2.07 93 334 - 95 291					94 965 96 922	
27				81 359			82 328							98 879	
28							84 267							ō0 837	
29				85 236			86 206								
30	2.06 86 206						88 145 90 084	30   31						04 753 06 712	
31				91 054				- 1						08 671	
33	92 024						93 964		08 998					10631	
34	93 964			94 935		95 582		34	10 957					12 590	
35	2.06 95 905							1						14 550	
36 37				98 816 30 757			01 728	36 37						16 511	
38	2.07 01 728	02 052	02 375	02 699	03 023	03 346	03 670						1	20 432	
39				04 641				39	20 759		21 413				22 721
40	2.07 05 612							40	2.08 22 721					24 356	
41 42							09 497							26 318 28 280	
43							13 383	43			29 261				30 570
44	13 383	13 707	14 03 1	14 355	14 679	15 003	15 327	44	30 570	30 897	31 224	31 551	31 878	32 206	
45	2.07 15 327								2.08 32 533						34 496
46							19 215							36 133	
47 48							21 160 23 105							38 097 40 061	
49							25 050		40 388	40 716	41 043	41 371	41 698	42 026	42 353
50	2.07 25 050	25 374	25 698	26 023	26 347	26 671	26 995	50	2.08 42 353	42 681	43 008	43 336	43 663	43 991	44 318
51							28 941		44 318	44 646	44 973	45 301	45 628	45 956	46 284
52 53							30 887 32 834		40 284	48 577	48 997	47 200	47 594	47 922 49 888	48 249
54							34 781							51 854	
55	2.07 34 781							_							
56	36 728	37 052	37 377	37 701	38 026	38 351	38 675	56	54 149	54 476	54 804	55 132	55 460	55 788	56 116
57							40 623		56 116	56 443	56 771	57 099	57 427	57 755	58 083
58 59							42 571 44 519		58 083 60 051	60 270	60 707	61 025	59 395	59 723 61 691	62 010
	443/1	ナー ソフリ	73	· TO 343	73 0/0		) - 7			3/7	/-/	~ - ~ 1)		1	· 7

	321	322	323	324	325	326	327	328	
1	32.1	32.2	32.3	32.4	32.5	32.6 65.2	32.7	32.8	1
2	64.2	64.4	64.6	64.8	65.0	65.2	65.4	65.6	
3	96.3	96.6	96.9	97.2	97.5	97.8	98.1	98.4	3
4	128.4	128.8	129.2	129.6	130.0	130.4	130.8	131.2	4
5	160.5	161.0	161.5	162.0	162.5	163.0	163.5	164.0	5
6	192.6	193.2	193.8	194.4	195.0	195.6	196.2	196.8	6
7	224.7	225.4	226.1	226.8	227.5	228.2	228.g	229.6	7
8	256.8	257.6	258.4	250.2	260.0	260.8	261.6	262.4	8
9						293.4			9

Digitized by Google

Tafel IV.

		· ·					log	M.							
			94								95	<b>5</b> 0			
0	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	e.	o"	10"	20"	30"	40"	50"	_6o"
oʻ	2.08 62 019							oʻ	2.09 80 728						
I 2			64 643											84 374 86 364	
3			68 581					3						88 354	
_4			70 551				71 864	_4						90 345	
5			72 521 74 491		73 178		73 834	5	2.09 90 676						
7			76 462											94 326 96 318	
8	77 776	78 104	78 433	78 761	79 090	79 418	79 747	8	96 650	96 982	97 314	97 646	97 978	98 310	98 642
9			80 404					9					'	ðo 302	
10			84 347						2.10 00 634 02 627					02 294	
12			86 319											06 281	
13			88 292	1		_		- 1						08 274	
14	2.08 91 580		90 265						2.10 10 600					10 268	12 595
16			94 212											14 257	
17	95 528	95 857	96 186	96 515	96 844	97 173	97 502	17	14 590	14 922	15 255	15 587	15 920	16 252	16 585
18			98 160 50 135	1 = 1 = -	1 5	1 = -								18 247	
20	2.09 01 451							-	2.10 20 576						
21			04 085											24 236	
22	• .		06 060	1	1									26 233	
23			08 036				09 354							28 230 30 227	
25	2.09 11 331								2.10 30 560					32 225	
26	13 307	13 637	13 966	14 296	14 626	14 955	15 285	26		32 891	33 224	33 557	33 890	34 223	34 556
27 28			15 944						34 556	34 890	35 223	35 556	35 889	36 222 38 221	36 555
29			19 900									39 554			
30	2.09 21 218								2.10 40 553			-	·		
31			23 857											44 220	
33			25 836 27 815											46 220	
34			29 795				31 115							50 222	
35	2.09 31 115								2.10 50 556	50 889	51 223	51 556	51 890	52 224	52 557
36			33 755 35 736											54 226 56 228	
37			37 717											58 230	
39	39 038	39 369	39 699	40 029	40 359	40 690	41 020	39	58 564	58 898	59 232	59 566	59 899	60 233	60 567
40									2.10 60 567						
41 42			43 663											64 240	
43	46 967	47 298	47 628	47 959	48 289	48 620	48 950	43	66 578	66 912	67 246	67 580	67 914	68 249	68 583
44			49 612											70 253	
45 46	2.09 50 934	51 204	51 595	51 920	54 240	52 587	52 918	45 46						72 258	
47:	54 902	55 233	55 563	55 894	56 225	56 556	56 886	47						76 270	
48	56 886	57 217	57 548	57 879	58 210	58 540	58 871	48						78 276	
49.			59 533						2.10 80 617					80 283	
50 51	2.09 60 856 62 842		63 504											84 297	
52	64 828	65 159	65 490	65 821	66 152	66 483	66 814	52	84 631	84 966	85 301	85 635	85 970	86 304	86 639
53			67 476											88 312 90 321	
<u>54</u> .	2.09 70 788		69 463	L					2.10 90 656						-
56 <sub>1</sub>			73 437						92 664	92 999	93 334	93 669	94 004	94 339	94 674
57	74 763	75 094	75 425	75 757	76 o88	76 419	76 751	57	94 674	95 009	95 343	95 678	96 013	96 348	96 683
58 ·			77 413 79 402							97 018	97 353	97 088	90 023 00 022	98 358 50 368	98 093
	/~ / 37	,, 5,5	1,7,4.2	/ / / / 33		3,0	/	1,,	773	,,	// 3-3	,,,,,,			30 /03

	328	329	330	331	332	333	334	335	
1	32.8	32.9	33.0	33.1	33.2	33-3	33-4	33.5	1
2	<sub>i</sub>   65.6	65.8	66 o	66.2	66.4	66.6	66.8	67.0	2
_3_	98.4	98. <u>7</u>	99.0	99.3	99.6	99.9	100.2	100.5	3
4	131.2	131.6	132.0	132.4	132.8	133.2	133.6	134.0	4
5	164.0	164.5	165.0	165.5	166.0	166.5	167.0	167.5	5
6								201.0	6
7								234.5	
8	262.4	263.2	264.0	264.8	265.6	266.4	267.2	268.0	8
9	295.2	296.1	297.0	297.9	298.8	299.7	300.6	301.5	9



Tafel IV.

							log	M.							
			96	3°							97	70			
v	o″	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o′	2.11 00 703							ó	2.12 22 005				23 361		
1 2			03 384					1 2		24 377 26 411					
3			07 407 09 419				ا نہ ۱	3		28 445 30 480			29 463 31 497	1	
5	2.11 10 760						10 760	_4	30 141 2.12 32 176		32 854	33 193	33 532	33 872	
6			13 444 15 457					6	34 211				35 568		
8	16 799	17 135	17 470	17 806	18 141	18 477		8		38 622	38 961	39 300	39 640	39 979	40 319
10	2.11 20 827	ļ	19 484				20 827	10	40 319	40 658		41 337	41 676		-
11	22 841	23 177	23 513	23 848	24 184	24 520	24 856	11	44 393	44 732	45 072	45 411	45 751	46 091	46 430
12			25 527 27 543					12	46 430 48 468	48 808			47 789 49 827		
14	28 886	29 222	29 558	29 894	30 230	30 566	30 902	14	50 506		51 186	51 526	51 865	52 205	52 545
15	2.11 30 902 32 918	1 -		31 910			32 918 34 935	15	2.12 52 545 54 584	52 885 54 924			53 904 55 944		
17 18			35 607 37 624					17	56 624 58 662	56 964 59 003	57 304	57 643	57 983	58 323 60 264	58 663
19		39 306	l -			40 651	40 987	19	60 704				62 064		
20 21	2.11 40 987						43 005 45 024	20 2 I	2.12 62 744	63 085 65 126					
22	45 024	45 360	45 697	46 033	46 369	46 706	47 042	22	66 827	67 167	67 507	67 848	68 188	68 528	68 869
23 24		47 379  49 398	47 716	48 052 50 071			49 062 51 081	23	68 869 70 91 1			69 890 71 932	70 230 72 273		
25	2.11 51 081	51 418	51 755	52 091	52 428	52 765	53 101	25	2.12 72 953	73 294	73 634	73 975	74 315	74 656	74 996
26 27			53 775 55 795				55 122 57 142	26   27	74 996 77 040	75 337			76 359 78 402		
28 29			57 816 59 837				59 163 61 185		79 084 81 128	79 424 81 469			80 446		
30	2.11 61 185	61 522	61 859	62 196	62 533	62 870	63 207	30	2.12 83 172	83 513	83 854	84 195	84 536	84 877	85 21
31 32			63 881 65 903				65 229	31 32		85 558 87 604					
33	67 252	67 589	67 926	68 263	68 600	68 937	69 274	33	89 308	89 649	89 990	90 332	90 673	91 014	91 355
34 35	69 274	ļ	69 949			l		34	91 355		92 037		92 719 94 766		-
36	73 322	73 659	73 996	74 334	74 671	75 008	75 346	36	95 448	95 789	96 131	96 472	96 813	97 154	97 495
37 38			76 020 78 045					37 38	97 495 99 543	99 884	oo 226	oo 567	98 861 30 909	ÕI 250	ÕI 59I
39	79 395		80 070					39	2.13 01 591				02 957		
40 41	2.11 81 420 83 446						85 472	40 41	2.13 03 640 05 689	06 030	06 372	06 713	07 055	07 396	07 738
42 43		l	86 147 88 174		1 . •	1 '	87 498	42 43		08 080					
44	89 525	89 863	90 201	90 539	90 876	91 214	91 552	44	11 838	12 180	12 521	12 863	13 205	13 547	13 888
45 46	2.11 91 552 93 580	91 890	92 228	92 566	92 904	93 242	93 580 95 608	45 46	2.13 13 888	14 230 16 281	14 572 16 623	14 914	15 256	15 597 17 649	15 939
47	95 608	95 946	96 284	96 622	96 960	97 298	97 636	47	17 991	18 332	18 674	19016	19 358	19 700	20 042
48 49	97 636	97 974 50 003	00 341	30 679	01 017	99 326 51 355	99 665 51 694	48	22 094	20 384 22 436	22 778	23 121	23 463	23 805	24 147
50	2.12 01 694	02 032	02 370	02 708	03 047	03 385	03 723	50	2.13 24 147	24 489	24 831	25 173	25 515	25 858	26 200
51 52	05 753	06 091	06 430	06 768	07 106	07 445	05 753 07 783	52	28 253	26 542 28 595	28 938	29 280	29 622	29 964	30 30
53 54	07 783	08 122	08 460	08 798	09 137	09 475	09 814	53	30 307	30 649 32 703	30 991	31 334	31 676	32 018	32 361
55	2.12 11 845	12 183	12 522	12 860	13 199	13 537	13 876		2.13 34 415	34 758	35 100	35 443	35 785	36 128	36 470
56 57	13 876	14 215	14 553	14 892	15 230	15 569	15 908	56	36 470	36 813 38 868	37 155	37 498	37 840	38 183	38 520
58	17 940	18 279	18617	18 956	19 295	19 634	19 972	58	40 581	40 924	41 267	41 609	41 952	42 295	42 03
59	19 972	20 311	20 650	20 989	21 328	21 666	22 00 5	59	42 637	42 980	43 323	43 006	44 008	44 351	44 094

	335	336	337	338	339	340	341	342	343	
I	33.5	33.6	33.7	33.8	33.9 67.8	34.0	34.1	34.2	34.3	1
2	67.0	67.2	67.4	67.6	67.8	68,0	68.2	68.4	68.6	2
3	100.5	100.8	101.1	101.4	101.7	102.0	102.3	102.6	102.9	3
4	134.0	134.4	134.8	135.2	135.6	136.0	136.4	136.8	137.2	4
5	167.5	168.o	168.5	169.0	169.5	170.0	170.5	171.0	171.5	5
6	201.0	201,6	202,2	202.8	203.4	204.0	204.6	205,2	205.8	6
7	234.5	235.2	235.9	236.6	237.3	238.0	238.7	239.4	240.1	7
8	268.0	268.8	269.6	270.4	271.2	272.0	272.8	273.6	274.4	8
9	301.5	302.4	303.3	304.2	305.1	306.0	306.9	307.8	308.7	9

ightized by Google

Tafel IV.

							log	M.							
			98								98	<b>)</b> °			
	0″	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0'				45 722				oʻ	2.14 68 831	69 178	69 525	69 872	70 219	70 566	70 913
1 2				49 837				1 2	72 995	73 342	73 689	71 954 74 036	72 301	72 648	72 995 75 078
. 3	50 866 52 924			51 895 53 953				3	75 078	75 425	75 772	76 119	76 466	76 813	77 160
- 5	2.13 54 982							_4	77 160 2.14 79 244		77 855	80 285		78 896	79 244 81 327
6	57 041	57 385	57 728	58 071	58 414	58 757	59 101	6	81 327	81 675	82 022	82 369	82 717	83 064	83 412
7				60 131 62 190				8	85 496	85 844	86 191	84 454 86 539	86 886	85 149 87 234	85 496 87 581
_9	63 221	63 564	63 907	64 251	64 594	64 938	65 281	9	87 581	87 929	88 276	88 624	88 971	89 319	89 666
10	2.13 65 281 67 342			68 373				10	2.14 89 666 91 752		90 362	90 709 92 795	91 057	91 405	91 752
I 2	69 403	69 747	70 091	70 434	70 778	71 122	71 465	12	93 839	94 186	94 534	94 882	95 230	95 577	95 925
13 14				72 496 74 559				13	95 925 98 012	96 273	96 621 98 708	96 969 99 056	97 317	97 664	98 012
15	2.13 75 590	75 934	76 2 78	76 621	76 965	77 309	77 653	15	2.15 00 100	00 448	00 796	01 144	01 492	01 840	00 100
16 17	77 653			78 685 80 748				16 17	02 188	02 536	02 884	03 232 05 320	03 580	03 928	04 276
18				82 812					06 365	06713	07 061	07 409	07 758	08 106	06 365
_19_			84 533			85 565		19	08 454	08 802	09 151	09 499	09 847	10 195	10 544
20 21	2.13 85 909 87 974			86 941 89 007				20 21	2.15 10 544 12 634	10 892	11 240	11 589 13 679	11 937	12 285	12 634
22	90 039	90 384	90 728	91 072	91 417	91 761	92 105	22	14 724	15 073	15 421	15 770	16 118	16 467	16 815
23 24				93 138 95 205		93 827 95 894	94 172	23	18 907	19 255	17 512	17 861 19 952	18 209	18 558	18 907
25	2.13 96 238	96 583	96 927	97 272	97 616	97 961	98 305	25	2.15 20 998	21 347	21 696	22 044	22 393	22 742	23 001
26 27	98 305 2.14 00 373			99 339		_		26 27	23 091	23 439	23 788	24 137 26 230	24 486	24 834	25 183
28	02 441	02 785	03 130	03 475	03 819	04 164		28	27 276	27 625	27 974	28 323	28 672	29 O2 I	29 370
29				05 543			06 578	29	29 370	29 719	30 <b>0</b> 68	30 417	30 766	31 115	31 464
30 31	2.14 06 578 08 647			09 681			08 647	30 . 31	2.15 31 464 33 558	31 813	34 256	34 605	32 860	33 209	33 558
32				11 751			12 786	32	35 653	36 002	36 351	36 700	37 050	37 399	37 748
33 34				13 821 15 892			14 857	33	37 740 39 844			38 796 40 892		39 494 41 590	
35	2.14 16 927	17 272	17 618	17 963	18 308	18 653	18 999	35	2.15 41 940	42 289	42 638	42 988	43 337	43 687	44 036
36 37				20 034 22 106				36 37	44 036 46 122	44 386	44 735	45 085 47 182	45 434	45 784	46 133
38	23 142	23 487	23 833	24 178	24 524	24 869	25 215	38	48 230	48 580	48 930	49 279	49 629	49 979	50 328
39	25 215			26 251			27 287	39	50 328	50 678	51 028	51 377	51 727	52 077	52 426
40 41	• • • • •			30 397		, ,	, , ,	40 41	2.15 52 426 54 525	54 875	55 225	55 575	55 924	56 274	56 624
42				32 471				- 11	56 624	56 974	57 324	57 674	58 024	58 374	58 724
43 44				34 546 36 620			35 583 37 658	43	60 824	61 174	61 524	59 774 61 874	62 224	62 574	62 924
	2.14 37 658							45	2.15 62 924	63 274	63 624	63 974	64 325	64 675	65 025
46 47 i				40 771 42 847					67 126	05 375 67 476	67 827	66 075 68 177	68 527	68 878	60 228
48	43 885	44 231	44 577	44 923	45 269	45 615	45 962	48,	69 228	69 578	69 929	70 279	70 629	70 980	71 220
49 50	45 962 2.14 48 039			47 000						71 680	72 031	72 381	72 732	73 082	73 433
51				51 155					75 536	75 886	76 237	76 587	76 938	77 288	77 639
52	52 194	52 540	52 887	53 233	53 579	53 926	54 272	52	77 639	77 990	78 340	78 691	79 042	79 392	79 743
53 j				55 311 57 390					81 847	82 198	82 549	80 795 82 899	83 250	83 601	83 952
55	2.14 58 430	58 776	59 123	59 469	59 816	60 163	60 509	55	2.15 83 952	84 303	84 654	85 004	85 355	85 706	86 057
56 57				61 549 63 629					86 057 88 162	88 514	86 759 88 86c	87 110 89 216	87 461 89 567	87 812 80 018	88 163 90 269
58	64 670	65 016	65 363	65 710	66 057	66 403	66 750	58	90 269	90 620	90 971	91 322	91 673	92 024	92 375
59	66 750	07 097	07 444	67 791	08 138	08 485	08 831	59	92 375	92 726	93 078	93 429	93 780	94 131	94 482

	342	343	344	345	346	347	348	349	350	351	352	
I 2 3	34.2 68.4 102.6	34·3 68,6 102.0	34.4 68.8	34·5 69.0	34.6 69.2	34.7 69.4 104.1	34.8 69.6	34.9 69.8	35.0 70.0	35.1 70.2 105.3	35.2 70.4 105.6	1 2
4 5 6	136.8	137.2	137.6	138.0 172.5	138.4	138.8	139.2	139.6	140.0	140.4	140.8 176.0	5
7 8 9	239.4 273.6	240.I 274.4	240.8 275.2	241.5 276.0	242.2 276.8	242.9 277.6	243.6	244.3 279.2	245.0 280.0	245.7 280.8	246.4 281.6 316.8	7 8

Tafel IV.

							log	M.						_	
			10	O°							10	<b>1</b> °			
v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	Io"	20"	30"	140"	50"	60"
o'	2.15 94 482							o'	2.17 21 712						
1,			97 292					1					25 269		
3	2.16 00 806		99 400					3	·25 981 28 116	28 472	28 828	29 184	29 540	29 896	20 252
4			03 617				05 023	4	30 252				31 676		
5	2.16 05 023							5	2.17 32 388				33 812	34 168	
6			07 836					6					35 949 38 086		
8			12 057					8					40 224		
9	13 464	13816	14 168	14 520	14 872	15 224	15 576	9	40 937		41 650			42 719	43 075
10	2.16 15 576								2.17 43 075		43 788		44 501	44 858	45 214
11			18 391 20 504					11	45 214	45 571	45 927	40 284	46 640 48 780	40 997	47 353
13			22 617						49 493	49 850	50 207	50 563	50 920	51 277	51 633
14		24 378				!	26 1 39	14					53 061		
15	2.16 26 139					27 901		15	2.17 53 774	54 131	54 488	54 845	55 202	55 558	55 915
16 17			28 958 31 072					16					57 343 59 485		
18	* * -	32 835	33 187	33 540	33 892	34 245	34 598	18	60 199	60 556	60 913	61 270	61 627	61 984	62 342
19		34 950				36 361		19					63 770		·
20   21	2.16 36 713		37 419		38 124		38 830 40 946	20	2.17 64 485 66 628				65 913 68 057		
22			41 652					21	68 772	69 129	69 487	69 844	70 202	70 559	70 916
23	43 063	43 416	43 769	44 122	44 475	44 828	45 181	23	70 916	71 274	71 631	71 989	72 346	72 704	73 061
24			45 887				47 299	24					74 491		
25 26			50 124					25 26	2.17 75 207 77 352	75 504	75 922	78 425	78 783	76 995	77 352
27			52 243					27	79 499	79 856	80 214	80 572	80 930	81 288	81 645
28			54 362					28	81 645	82 003	82 361	82 719	83 077	83 435	83 793
29			56 482										85 224		
30  - 31 .₁	2.16 57 896 60 016		60 723					30	2.17 85 940 88 088	88 446	88 805	89 163	89 521	80 870	88 088
32	62 137	62 491	62 844	63 198	63 552	63 905	64 259	32	90 237	90 595	90 953	91 311	91 670	92 028	92 386
33	64 259	64 613	64 966	65 320	65 674	66 027	66 381						93 819		
34 35	2.16 68 503		69 211					34	2.17 96 686				95 969		
36	70 626	70 980	71 334	71 688	72 042	72 396	72 750	35 36					ÕO 270		
37	72 750	73 104	73 458	73 812	74 165	74 519	74 873	37	2.18 00 987	01 346	01 704	02 063	02 421	02 780	03 138
38 39	74 873 76 998		75 582			76 644		38 39	03 138	05 640	06 008	06 266	04 573 06 725	04 932	05 290
39 40	2.16 79 122		. j		80 539	i	81 248		2.18 07 443						
41	81 248	81 602	81 956	82 310	82 665	83 019	83 373	41	09 595	09 954	10 313	10 672	11 031	11 390	11 749
42			84 082					42					13 185		
43 44	85 499 87 <b>6</b> 26	87 980	86 208 88 335	88 689	89 044	89 198	89 752	43	13 903 16 057	16 416	16 775	17 134	15 339 17 493	17 852	18 211
45	2.16 89 753														
46	91 880	92 235	92 590	92 944	93 299	93 653	94 008	46	20 367	20 726	21 085	21 444	21 804	22 163	22 522
47 48			94 718 96 846										23 960 26 116		
40 49			98 975										28 273		
50	2.17 00 395								2.18 28 992	29 352	29 711	30 071	30 430	30 790	31 150
51	02 524	02 879	03 234	03 589	03 944	04 299	04 654	51	31 150	31 509	31 869	32 229	32 588	32 948	33 308
52	04 654 06 78s	05 009	05 365	05 720	06 075	08 561	08 016	52	33 308 25 466	33 667	34 027	34 387	34 747 36 905	35 106	35 466
53 54			09 627						37 625	37 985	38 345	38 705	39 065	39 425	39 785
	2.17 11 048	11 403	11 758	12 113	12 469	12 824	13 180	55	2.18 39 785	40 145	40 504	40 864	41 224	41 584	41 944
56	13 180	13 535	13 890	14 246	14 601	14 957	15 312	56	41 944	42 305	42 665	43 025	43 385	43 745	44 105
57   58 <sub>  </sub>			16 023 18 156						44 105 46 266	44 405	44 825  46 a86	45 185	45 545 47 707	45 906	46 266
59			20 289										49 868		
- (		1			<u> </u>	L				1	<u> </u>		<u></u>		

	351	352	353	354	355	356	357	358	359	360	361
1 2 3	35.1 70.2 105.3	35.2 70.4 105.6	35·3 70.6 105.9	35·4 70.8 106.2	35·5 71.0 106.5	35.6 71.2 106.8	35·7 71.4 107.1	35.8 71.6 107.4	35.9 71.8 107.7	36.0 72.0 108.0	36.1, 1 72.2 2 108.3 3
4 5 6	175.5	176.0		177.0	177.5	178.0	178.5	179.0	179.5	180.0	144.4 4 180.5 5 216.6 6
7 8 9		281.6		283.2	284.0	284.8	285.6	286.4	287.2	288.0	288.8 8

by Google

Tafel IV.

							log	М.		•				<del></del>	
			102	≥°	• • • • • • •			1			10	3°			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	$v \mid$	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'				51 670 53 833			52 751	0' I	2.19 81 183	81 548	81 913	82 279	82 644	83 009	83 375
2	54 914	55 274	55 635	55 996	56 356	56 717	57 077		85 567	85 932	84 105 86 297	86 663	87 028	87 394	87 759
3 4				58 159 60 <b>323</b>				3 4			88 490 90 683				
5	2.18 61 405	61 766	62 127	62 487	62 848	63 209	63 570	5	2.19 92 146	92 511	92 877	93 243	93 608	93 974	94 340
6 7				64 652 66 818				7			95 071				
8	67 901	68 262	68 623	68 984	69 345	69 706	70 067	8	98 729	99 095	99 461	99 827	ō0 193	ōo 559	ō0 925
10	2.18 72 233			71 150			74 401	9 10	2.20 00 925		03 853				03 121
11 12	74 401	74 762	75 123	75 484 77 652	75 846	76 207			05 317	05 683	06 050 08 247	06 416	06 782	07 148	07 514
13	78 736	79 098	79 459	79 820	80 182	80 543	80 905	13	09 712	10 078	10 444	10811	11 177	11 543	11 910
14	80 905 2.18 83 074			81 989							12 643				
16	85 243	85 605	85 966	86 328	86 690	87 051	87 413	16	2.20 14 108 16 307	16 674	17 040	17 407	17 774	18 140	18 507
17				88 498 90 669					18 507 20 707	18 873	19 240 21 440	19 607	19 973	20 340	20 707 22 907
19	91 755	92 116	92 478	92 840	93 202	93 564	93 926	19	22 907	23 274	23 641	24 008	24 375	24 742	
20	2.18 93 926 96 098			95 012					2.20 25 108 27 310	25 475 27 677	25 842 28 044	26 209 28 411	26 576 28 778	26 943	27 310
22	98 270	98 632	98 994	99 357	99 719	ō0 081	ōo 443	22	29 512	29 879	30 246	30 613	30 980	31 347	31 715
23			ł	01 530				- '	31 /13		32 449 34 652			33 550 35 754	35 918
25				05 877					2.20 36 121		36 856				38 325
26 :	09 139	09 502	09 865	10 227	10 590	10 952	11 315	27	40 5 30	40 897	39 060 41 265	41 632	42 000	42 367	40 530
28 29		_		12 403			1 - 15		42 735 44 940		43 470 45 676			44 573 46 779	44 940 47 147
30	2.19 15 667	16 030	16 392	16 755	17 118	17 481	17 844	30	2.20 47 147	47 514	47 882	48 250	48 618	48 985	49 353
31				18 932 21 110							50 089 52 296				
33	22 199	22 562	22 925	23 288	23651	24 014	24 377	33	53 768	54 136	54 504	54 872	55 240	55 608	55 976
34	24 377			25 466					2.20 58 185		56 712 58 921				60 304
36	28 735	29 098	29 461	29 825	30 188	30 551	30 914	36	60 394	60 762	61 130	61 499	61 867	62 235	62 603
37 38				32 004 34 185				37 38			63 340 65 550				
39		35 639		36 366				_			67 761				69 235
40 41		40 002	40 365	40 729	41 093	41 457	41 820	41	2.20 69 235 71 447	71 816	72 184	72 553	72 922	73 291	71 447 73 659
42				42 91 1 45 094			44 003 46 186		73 659 75 872	74 028	74 397 76 610	74 766	75 134	75 503	75 872
44	46 186	46 550	46 914	47 278	47 642	48 006	48 370	44	78 085	78 454	78 823	79 192	79 561	79 930	80 299
45 46	2.19 48 370 50 554	48 734 50 918	49 098	49 462 51 646	49 826	50 190	50 554	45	2.20 80 299 82 513	80 668 82 882	81 037 83 251	81 406	81 775	82 144	82 513
47	52 738	53 102	53 467	53 831	54 195	54 559	54 923	47	84 728	85 097	85 466	85 836	86 205	86 574	86 943
48 49	54 923 57 109	57 473	57 838	56 016 58 202	58 566	58 931	57 109 59 295	45			87 682 89 898				
50	2.19 59 295	59 659	60 024	60 388	60 753	61 117	61 482	50	2.20 91 375	91 745	92 114	92 484	92 853	93 223	93 592
51	63 669	64 033	64 398	62 575 64 762	65 127	65 492	65 856	52	95 810	96 179	94 331 96 549	96 918	97 288	97 658	98 027
53 54	65 856 68 044	66 221 68 400	66 586	66 950 69 139	69 502	67 680 69 868	68 044	53 54	98 027 2.21 00 246	98 397	98 767	99 136	99 506	99 876	50 246
55	2.19 70 233	70 598	70 962	71 327	71 692	72 057	72 422	55	2.21 02 465	02 834	03 204	03 574	03 944	04 314	04 684
56 i	72 422 74 611	72 787	73 152	73 517 75 706	73 882	74 246	74 611	56	04 684	05 054	05 424 07 644	05 794	06 164	06 534	06 904
58	76 801	77 167	77 532	77 897	78 262	78 627	78 992	58	09 124	09 494	09 865	10 235	10 605	10 975	11 345
59 '	78 992	<b>79 3</b> 57	79 722	80 087	80 453	80 818	81 183	59	11 345	11 715	12 086	12 456	12 826	13 196	13 567

	360	361	362	363	364	365	366	367	368	369	370	371	
I 2	36.0 72.0	36.1 72.2	36.2 72.4 108.6	36.3 72.6	36.4 72.8	36.5 73.0	36.6 73.2	36.7 73-4	36.8 73.6	36.9 73.8	37.0 74.0	37.1 74.2 111.3	1 2
4 5		144.4	144.8 181.0	145.2	145.6 182.0	146.0 182.5	146.4 183.0	146.8 183.5	147.2	147.6	148.0 185.0	148.4	4 5
7	252.0 288.0	252.7	253.4 289.6	254.1 290.4	254.8 291.2	255.5 292.0	256.2	256.9 293.6	257.6	258.3 295.2	259.0 296.0	259.7 296.8	7

Digitized by Google

Tafel IV.

							log	M.							
			10	<b>4</b> º					***************************************		10	<b>5</b> °			
v '	o <b>"</b>	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
oʻ	2.21 13 567			14 678	•	15 418		o'	• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •						
2		16 159 18 382				17 641	1	1 ; 2 ;		50 444 52 699	1 -				
3				21 346			- :	3		54 953					
4				23 570			24 682	4		57 209					
5	2.21 24 682			25 794				5	2.22 59 089						
6	- 1			28 019			29 131	6		61 721				1	1
7		29 502 31 728	29 873 32 099		30 615			8		63 978			65 107		
9	33 583	33 954	34 325	34 697	35 068	35 439	35 810	9	68 118	68 494		69 247	69 623		
10			36 552		37 295			10	2.22 70 376	70 753		71 306	71 882	72 259	72 63
11	38 037	38 408		39 151	39 522	39 893	40 265	11		73 012	73 388	73 765			
12				41 379				12		75 272					
13	42 493 44 722	42 864	43 230	43 607 45 836		44 350		14	77 155 79 416			78 285 80 546			
15	2.21 46 951			48 066			49 181	15				82 808		·	
16	49 181			50 296				16		84 316					
17	51 411			52 526				17		86 578					
18	53 642			54 758				18	88 464	, .	1	89 596		1	1.
19	55 873 2.21 58 105			56 989				20		91 105					
20 21			58 849 61 082	61 454		59 965 62 198		21	2.22 92 992	95 634					
22							64 804			97 899	· .	1	1 -	-	
23	64 804	65 176	65 549	65 921	66 293	66 666	67 038	23		õ0 165					1
24		67 410					69 272	24	2.23 02 053			1			
25 26	2.21 69 272			70 390				25 26	2.23 04 320	04 698					
27	73 743		74 488			75 606		27		09 233					
28	75 979			77 097		77 843	1 2 2	28		11 502			1 2 2		i
29	78 216	78 589	78 961	79 334	79 707	80 080	80 453	29	13 393			14 527		l	
30	2.21 80 453	80 826		81 572	81 945		82 691	30	2.23 15 662						
3 I 32	82 691	85 202		86 048		84 556	84 929 87 168	31		18 310					
33:				88 287			89 407	33		22 852	-	1			1 1
34	89 407	89 780	90 153	90 527	90 900		91 647	34		25 124					
35	2.21 91 647		92 393		93 140		93 887	35	2.23 27 018			28 154			
36	93 887 96 128						96 128			29 669 31 943					
37 38	98 369	98 743	96 875 99 116		99 864		98 369 50 611	37		34 217					
39	2.22 00 611	00 985					02 854			36 491					
40	2.22 02 854			03 975			05 097	40	2.23 38 387	38 767	39 146	39 525	39 904	40 284	40 66
41			1 2 3 3			_	07 340			41 042					
42 43							09 584			43 318					
44		1			l	,	14 074			47 873					
45									2.23 49 771	50 150	50 530	50 910	51 290	51 669	52 04
46	16 319	16 694	17 068	17 443	17 817	18 191	18 566	46	52 049	52 429	52 809	53 188	53 568	53 948	54 32
47							20 812		54 328	54 708 56 987	55 088	55 468	55 848	50 227	28 88
48 49							23 060 25 307		. 50 007	59 268	59 648	60 028	60 408	60 788	61 16
50	2.22 25 307	(							2.23 61 168						
51							29 805		63 449	63 829	64 210	64 590	64 970	65 351	65 73
52							32 054		65 731	66 111	66 492	66 872	67 252	67 633	68 01
53							34 304 36 554		58 013	68 394 70 676	08 774	09 154	09 535	72 100	70 29
54	2.22 36 554		·												
55							41 057		74 861	75 244	75 625	76 005	76 286	76 767	77 14
57							43 309		77 148	77 528	77 909	78 290	78 671	79 052	. 79 43
58 59	43 309	43 684	44 060	44 435	44 811	45 186	45 562	58	79 433	79 814 82 099	80 195	80 575	80 956	81 337	81 71
	45 5h2	115 027	1 AD 212	. 4n hXX	47 064	147 420	147 KIC		+ BI 718	1 KZ 000	1 52 4 50	162 801	1 X7 2/2	1 K Z D27	10400

379	371	372	373	374	375	376	377	378	379	380	381		
37.	0 37.1				37.5	37.6	37.7	37.8					
3 111.	0 111.3	111.6	111.9	112.2	112.5	112.8	113.1	113.4	113.7	114.0	114.3	3	
4 148. 5 185.	0 148.4 0 185.5	148.8 186.0	149.2 186.5	149.6	150.0	150.4 188.0	150.8	151.2 180.0	151.6 189.5	152.0	152.4	4	
_	0 222.6										l	6	_
8 296.	0 296.8	297.6	298.4	299.2	300.0	300.8	301.6	302.4	303.2	304.0	304.8	8	
9   333.	0 333.9	334.8	335.7	330.0	337.5	338.4	339-3	340.2	341.1	342.0 Did	342.9	الروا	J00

Tafel IV.

							log	M.							
			10	<b>G</b> °							10	<b>7</b> °			
10	0"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	v	o <u>"</u>	10"	20"	30"	40"	50"	60"
	2.23 84 004					85 910		o'	2.25 22 216	-				1 : -	
2			1	87 435 89 722				1 2	1 2 2 2 1	24 924 27 246	1 - 2	1 2 -		26 472 28 794	
3	90 866	91 248	91 629	92 011	92 392	92 773	93 155	3	29 181	29 568	29 955	30 342	30 729	31 117	31 504
4	93 155 2.23 95 444			94 299 96 588				_4	31 504 2.25 33 827	34 214	32 278			33 440 35 764	
6	97 733	98 115	98 497	98 878	99 260	99 642	ðo 023	6	36 151	36 539	36 926	37 313	37 701	38 088	38 476
8	2.24 00 023			01 169				8						40 413	
9	04 605	04 987	03 369	05 751	06 133	06 515	06 897	9	43 127	43 515	43 902	44 290	44 678	45 065	45 453
IO	2.24 06 897			08 043 10 336		08 807		10	2.25 45 45 3 47 780	45 841				47 392 49 720	
12				12 629					50 108	50 496	50 884	51 272	51 660	52 048	52 436
13				14 923										54 377 56 706	
15	2.24 18 365								2.25 57 094					59 036	
16	20 660	21 042	21 425	21 808	22 190	22 573	22 956	16	59 424	59 812	60 201	60 589	60 978	61 366 63 697	
17	22 956 25 252			24 104 26 400				18						66 029	
19	27 549	27 932	28 315	28 697	29 080	29 463	29 846	19						68 361	
20	2.24 29 846 32 144			30 995 33 294	31 378		32 144	20 21	2.25 68 750 71 083					70 694	
22	34 443	34 826	35 209	35 592	35 976	36 359	36 742	22	73 416	73 805	74 194	74 583	74 972	75 361	75 750
23	36 742 39 042	37 125 39 425		37 892 40 192				23	75 750 78 08 5	76 139 78 474				77 696 80 031	
25	2.24 41 342					43 260	43 643		2.25 80 420	80 809	81 199	81 588	81 977	82 366	82 756
26				44 794				26						84 703 87 040	
27				47 095				27 28			, ,			89 377	89 767
29	50 549	50 933	51 317	51 701	52 085	52 468	52 852	29			90 546				92 105
30:				56 308				30 31	2.25 92 105					94 054 96 394	1 - 2
32	57 460	57 845	58 229	58 613	58 997	59 381	59 765	32						98 733	
33				60 918 63 224				:	99 123 2.26 01 464					03 415	
34	2.24 64 377							34 35	2.26 03 805	*******					06 147
36	66 683	67 068	67 452	67 837	68 221	68 606	68 991	36						08 099	
37				70 144 72 452				37 38				-		10 442	
39	73 607	73 992	74 376	74 761	75 146	75 53 I	75 916	39	13 176	13 567	13 958	14 348	14 739	15 130	15 520
40	2.24 75 916			77 070		77 840			2.26 15 520					17 474	
41				81 690				41 42	20 211	20 602	20 993	21 384	21 775	22 166	22 557
43				84 001 86 313		84 772 87 084		1	. 22 557					26 859	
44								44							
46	89 781	90 167	90 552	90 938	91 323	91 709	92 094	46	29 598	29 990	30 381	30 772	31 164	31 555	31 947
47				93 251 95 <b>5</b> 65					31 947 34 296	32 338	32 730	35 471	33 513	33 904 36 254	36 645
49	96 722	97 108	97 493	97 879	98 265	98 651	99 037	49	36 645	37 037	37 429	37 820	38 212	38 604	38 996
50	2.24 99 037								2.26 38 996					40 955 43 <b>3</b> 06	
51 52				04 826					43 698	44 090	44 482	44 874	45 266	45 658	46 050
53	05 984	06 370	06 757	07 143	07 529	07 915	08 301	53						48 01 1	48 403 50 756
55	2.25 10 619			09 460					2.26 50 756						
56	12 937	13 324	13710	14 096	14 483	14 869	15 256	56	53 110	53 502	53 895	54 287	54 679	55 072	55 464
57				16 416 18 735											57 819 60 175
59				21 055										62 139	
							<u></u>	i			L			<u> </u>	<u></u>

	381	382	383	384	385	386	387	388	389	390	391	392	393	
1 2 3	38.1 76.2	76.4	76.6	76.8	77.0	77.2	77.4	38.8 77.6	77.8	39.0 78.0	78.2	78.4	39.3 78.6 117.9	2
5	152.4 190.5 228.6	152.8	153.2	153.6	154.0 192.5	154.4	154.8	155.2	155.6 194.5	156.0 195.0	156.4 195.5	156.8 196.0	157.2 196.5	
7	266.7 304.8 342.9	267.4 305.6	268, t 306,4	268.8 307.2	269.5 308.0	270.2 308.8	270.9 309.6	271.6 310.4	272.3 311.2	273.0 312.0	273·7 312.8	274.4 313.6	275.1 314.4	8

 $\mathsf{Digitized} \ \mathsf{by} \ Google$ 

							log	M.							
			10								10	<b>9</b> ⁰			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	<b>v</b> _	o"	10"	20″	30"	40"	50"	60"
0'	2.26 62 531						64 888	٥′	2.28 05 037						
2			65 674 68 032					1 2				08 628		, , ,	, ,
3	69 604	69 997	70 390	70 783	71 176	71 569	71 963	3				13419			
-4 5	2.26 74 322		72 749					5	14 617			15 816			
6	76 682	77 075	77 469	77 862	78 256	78 649	79 042	6	19411	19 811	20 211	20 610	21 010	21 410	21 809
8	1 1		79 829 82 191				83 765	8	21 809 24 <b>2</b> 08		-	23 009 25 408		-	
9			84 553				1	9				27 807			
10	2.26 86 128 88 491	-	89 279			2.		IO	2.28 29 007 31 408	29 407 31 808		30 207 32 608	30 607		
12	90 854	91 248	91 642	92 037	92 431	92 825	93 219	I 2	33 809	34 209	34 609	35 010	35 410	35 810	36 210
13							95 584 97 949	13	• • •	36 611		37 412 39 814			
	2.26 97 949							15	2.28 41 016						
16	2.27 00 315 02 682		01 104					16		43 820 46 225		44 622 47 026			
18							07 417	18				49 432			
19 20	2.27 09 786	'					09 786	19 20	2.28 53 041			51 838 54 244			
21	12 155	12 550	12 945	13 340	13 734	14 129	14 524		55 448	55 849	56 250	56 651	57 053	57 454	57 855
22	1 2 7 1		15 315			_	19 266	22				59 059 61 468			
24							21 638	24		63 074		63 877			
25 26	2.27 21 638 24 010		22 428 24 801				24 010	25 26	2.28 65 082 67 492			68 697			1 -
27	26 383	26 778	27 174	27 569	27 965	28 360	-	27	69 903	70 304	70 706	71 108	71 510	71 912	72 314
28 29	28 756 31 130		29 547 31 922					28				73 520 75 932			
30	2.27 33 505		34 297					30	2.28 77 139	77 541	77 943	78 345	78 748	79 150	79 552
31 32			36 672 39 048				38 256 40 633	31 32				80 759 83 173			
33			41 425					33	84 381	84 783	85 186	85 588	85 991	86 393	86 96
35	2.27 45 388		43 803	46 577		47 370	45 388	34 35	2.28 89 212			90 420			
36	47 766	48 163	48 559	48 956	49 352	49 749	50 145	36	91 628	92 031	92 434	92 837	93 240	93 643	94 046
37 38		50 542	50 939			, -	52 525 54 905	37 38				95 255 97 673			
39							57 286							· ——	
40 41	2.27 57 286 59 668						59 668 62 050	40 41	2.29 OI 30I O3 72I			02 511			
42							64 433 66 816	42	06 142	06 545	06 949	07 352 09 773	07 756	08 159	08 563
43 44	66 816	67 214	67 611	68 008	68 406	68 803	69 200		10 984			12 196			
45		69 598	69 995	70 393	70 790	71 188	71 585	45	2.29 13 407						
46 47	73 970	74 368	74 766	75 163	75 561	75 959	73 970 76 356	47	15 630 18 254	18 658	19 062	17 042   19 466	19 870	20 274	20 6-8
48	76 356	76 754	77 152	77 550	77 947	78 345	78 743 81 130	48	20 678	21 082	21 486	21 890 24 316	22 295	22 699	23 103
50	2.27 81 130	~-				'		4 - I	2.29 25 529						
51	83 518	83 916	84 314	84 712	85 110	85 508	85 907	51	27 955	28 360	28 764	29 169	29 573	. 29 978	3 30 382
52 53	88 296	88 694	89 092	89 490	89 889	90 287	88 296 90 685	53	32 810	33 214	33 619	31 596 34 024	34 429	34 833	35 238
54	90 685	91 084	91 482	91 880	92 279	92 677	93 076	54	35 238	35 643	36 048	36 452	36 857	37 262	37 66*
55 56	2.27 93 076 95 467						95 467		2.29 37 667 40 097	40 502	40 907	41 312	41 717	42 122	42 52
57	97 858	98 257	98 656	99 054	99 453	99 852	ÖO 251	57	42 527	42 932	43 337	43 742	44 147	44 553	1,44 95 <sup>8</sup>
58 59							02 043		44 958 47 <b>38</b> 9	45 303  47 795	48 200	46 174 48 605	49 579 49 01 1	49 416	49 822
Ш	l	<u> </u>	L	L		-							<u></u>	<u> </u>	

39:	393	394	395	396	397	398	399	400	401	402	403	404	405	406	
1 39. 2 78. 3 117.	2 39.3 4 78.6 6 117.9	39.4 78.8 118.2	39.5 79.0 118.5	39.6 79.2 118.8	39·7 79·4 119.1	39.8 79.6 119.4	39.9 79.8 119.7	40.0 80.0 120.0	40.1 80.2 120.3	40,2 80,4 120,6	40.3 80.6 120.9	40.4 80.8 121.2	40.5 81.0 121.5	40.6 81.2 121.8	t 2 3
5 196, 6 235, 7 274, 8 313.	8 157.2 0 196.5 2 235.8 4 275.1 6 314.4	197.0 236.4 275.8 315.2	197.5 237.0 276.5 316.0	198.0 237.6 277.2 316.8	198.5 238.2 277.9 317.6	199.0 238.8 278.6 318.4	199.5 239.4 279.3 319.2	200.0 240.0 280.0 320.0	200.5 240.6 280.7 320.8	201.0 241.2 281.4 321.6	201.5 241.8 282.1 322.4	202.0 242.4 282.8 323.2	202.5 243.0 283.5 324.0	203.0 243.6 284.2 324.8	5 6 7 8
9   352.	8 353.7	354.6	355-5	356.4	3 <b>57·</b> 3	358.2	359.1	360,0	360.9	361.8	362.7	363.6	364.5	365.4	9

Tafel IV.

							log	М.							
			110	O°							11	Lº			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o″	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
o' 1	52 255	52 660	53 066	53 471	53 877	54 283	54 688	o' 1	99 451	99 863	ÕO 275	ბი 688	001 10	ÕI 512	ði 925
3			55 499 57 934					3	2.31 01 925					03 987	
4	59.557	59 963	60 369	60 775	61 181	61 587	61 993	4	06 875	07 287	07 700	08 113	08 525	08 938	09 351
5	2.29 61 993		62 805					5	2.31 09 351				l	11 414	
7			67 678					7						16 370	
8	69 303 71 742		70 116 72 554					8				1		18 848	
10	2.29 74 180						·	10	2.31 21 741						
11	76 620	77 027	77 433	77 840	78 247	78 653	79 060	11	24 221	24 634	25 048	25 461	25 875	26 288	26 702
12			79 874 82 315				ا م	12						28 770 31 252	
14	83 942	84 349	84 756	85 163	85 571	85 978	86 385	14			32 493			1	
15	2.29 86 385								2.31 34 148	34 562	34 976	35 390	35 804	36 218	36 632
16 17			89 642 92 086					16						38 702 41 187	
18	93 715	94 123	94 530	94 938	95 345	95 752	96 160	18	41 601	42 015	42 429	42 844	43 258	43 672	44 087
19		`	96 975			I	98 606				44 915				46 573
20	2.29 98 606 2.30 01 052	, , ,		1			01 052 03 499	20 21	2.31 46 573 49 060					48 645	
22	03 499	03 906	04 314	04 722	05 1 30	05 538	05 946	22	51 548	51 962	52 377	52 792	53 207	53 621	54 036
23 24			06 762					23	, , ,	54 451 56 940				56 110 58 600	
25	2.30 10 843								2.31 59 015						
26	13 293	13 701	14 109	14 518	14 926	15 334	15 743	26	61 506	61 921	62 336	62 751	63 166	63 582	63 997
27 28			16 560					27 28						66 073 68 566	
29	, , ,		21 462					29						71 059	
	2.30 23 097							30	2.31 71 475						
31 32			26 368 28 822											76 047	
33	30 4 5 8	30 867	31 276	31 685	32 094	32 504	32 913		78 959	79 375	79 791	80 207	80 623	81 039	81 455
34			33 731					34	2.31 83 952					83 535	
35 36	2.30 35 368 37 825		38 644					35 36	86 449	86 865	87 282	87 698	88 114	88 531	88 947
37	40 282	40 691	41 101	41 510	41 920	42 329	42 739	37	88 947	89 364	89 780	90 197	190 613	91 030	91 446
38 39	42 739 45 197	43 149	43 558	43 908	44 378 46 837	44 788	45 197	38	91 446	91 803	92 279	92 090	93 112	93 529 96 029	95 940
40	2.30 47 656							40	2.31 96 446	96 863	97 280	97 696	98 113	98 530	98 947
41			50 936						98 947 2.32 01 449					ŎI 032	
42 43	52 576 55 037		53 396 55 858						03 951	04 368	04 785	05 203	65 620	06 037	06 454
44	57 499	57 909	58 320	58 730	59 140	59 551	59 961		06 454	06 872	07 289	07 706	08 123	08 541	08 9 58
45 46	2.30 59 961		60 782 63 245					45	2.32 08 958	09 376	12 200	10 210	10 628	11 045	11 463
47	64 888	65 298	65 709	66 120	66 531	66 941	67 352	47	13 968	14 386	14 803	15 221	15 638	16 056	16 474
48	67 352	67 763	68 174	68 585	68 995	69 406	69 817	48						18 563	
<del>49</del> 50	2.30 72 283		70 639	!		I			2.32 21 488					21 070	
51	74 749	75 160	75 572	75 983	76 394	76 805	77 216	51	23 996	24 414	24 832	25 250	25 668	26 087	26 505
52	77 216	77 628	78 039	78 450	78 861	79 273	79 684	52	26 505	26 923	27 341	27 759	28 178	28 596	29 014
53 54	79 084 82 153	82 564	80 507 82 976	83 387	83 799	84 210	84 622	53						31 106 33 617	
55	2.30 84 622	85 033	85 445	85 857	86 268	86 680	87 092	55	2.32 34 035	34 454	34 872	35 291	35 710	36 128	36 547
56	87 092	87 503	87 915	88 327	88 738	89 150	89 562	56	36 547	36 966	37 384	37 803	38 222	38 641 41 153	39 059
57 58	02.022	02 445	90 386	02 260	02 681	04.003	04 505	-0	41 572	41 991	42 410	42 829	43 248	43 667	44 086
59	94 505	94 917	95 329	95 741	96 153	96 565	96 978	59	44 086	44 505	44 924	45 343	45 762	46 181	46 601
		<u>'                                    </u>	<u> </u>	<u> </u>			'	<u>'</u>	<u>'                                      </u>	<u>'                                      </u>				<u> </u>	

_																	
	405	406	407	408	409	410	411	412	413	414	415	416	417	418	419	420	
1	40.5	40.6	40.7	40.8	40.9	41.0	41.1	41.2	41.3	41.4	41.5	41.6	41.7	41.8	41.9	42.0 84.0	1
3	121.5	121.8	122.1	122.4	122.7	123.0	123.3	123.6	123.9	124.2	124.5	124.8	125.1	125.4	125.7	126.0	3
	202.5	203.0	203.5	204.0	204.5	205.0	205.5	206.0	206.5	207.0	207.5	208.0	208.5	200.0	209.5		5
7	243.0 283.5															252.0	
8	324.0 364.5	324.8 365.4	325.6 366.3	326.4 367.2	327.2 368.1	328.0 369.0	328.8 369.9	329.6 370.8	330.4 371.7	331.2 3 <b>72.</b> 6	332.0 373.5	332.8 374.4	333.6 375.3	334·4 376.2	335.2 377.1	336.0 3 <b>7</b> 8.9	i 8 Jakiz



Tafel IV.

v ° ' 1 ' 2	0"		11.	430											
o'	o"			2							11:	$3^{\circ}$			
1		10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
1.5			47 439					o'							
			49 954 52 470					1 2	2.34 01 349	01 775					
3			54 987					3		06 896					
4			57 505							09 457					
5	2.32 59 184		62 542					5	2.34 11 592	12 019					
7			65 062					7		17 145					
8			67 582							19 709					
9	69 263	72 205	72 625		70 944 73 466			9 10		22 274					
11			75 148					11	2.34 24 412 26 978	27 406					
12	76 830	77 250	77 671	78 092	78 512	78 933	79 354		29 545	29 973	30 401	30 829	31 257	31 685	32 113
13	79 354 81 878		80 195	83 141				13 14	32 113 34 681	32 541		33 397 35 966			
15	2.32 84 403		85 245					15	2.34 37 251	l		38 535	1		
16	86 929	87 350	87 771	88 193				16		40 249					
17	89 456 91 983		90 298		91 141	91 562		17		42 820					
19	94 511		95 354	95 776		1 - 3 - 4 -	97 040			45 391 47 964					
20	2.32 97 040			98 305		99 148		20	2.34 50 108			,			
21			ō0 413					. ,		53 111					
22	04 631	-	05 475			1 -	04 031	22		55 686					
24	07 163			08 429						60 837					
25	2.33 09 695								2.34 62 984						
26 27	14 762		13 073					26 27		65 992					
28	17 297	17719	18 142	18 564	18 987	19 409	19832			71 149					
29			20 677					29		73 729					
30	2.33 22 368 24 905		23 214					30 31	2.34 75 880 78 461	78 891					
32	27 442		28 288							81 473					
33	29 981		30 827		31 673			8 ° I		84 056					
34 35	32 520 2.33 35 059		33 366			34 636		34 35	2.34 88 794	86 640					
36	37 600	38 023	38 447	38 870	39 294	39 717	40 141	36		91 810					
37			40 988							94 396					
38 39			43 530				45 225	38		96 982					
40	2.33 47 769						50 313	40	2.35 01 727	1					
41			51 161		52 009	52 433	52 858	41	04 316	04 747	05 179	05 610	06 042	06 474	06 90 5
42	52 858	53 282	53 706 56 252	54 130	54 555	54 979	55 403	42 43		07 337					
44	57 949	58 374	58 798	59 223	59 647	60 072	60 497	44		12 519					
	2.33 60 497	60 921	61 346	61 770	62 195	62 620	63 044	45	2.35 14 679	15 111	15 543	15 975	16 407	16 839	17 271
46 47	65 502	66 o18	63 894 66 442	66 867	67 202	67 717	68 142	46	17 271	17 704 20 297	18 136	18 568	19 000	19 433	19 895
48	68 142	68 567	68 992	69 417	69 842	70 267	70 692	48		22 892					
49	70 692	71 117	71 542	71 967	72 392	72 817	73 243	49	25 054	25 487	25 919	26 352	26 785	27 217	2-650
50	2.33 73 243 75 704	73 668	74 093 76 645	74 518	74 943	75 369	75 794	50	2.35 27 650						
5 I 5 2	78 346	78 772	79 197	79 623	80 048	80 474	80 899	52	30 240 1 32 844	30 679 33 277	33 710	34 143	34 576	35 009	35 442
53	80 899	81 325	81 750	82 176	82 601	83 027	83 453	53	35 442	35 875	36 308	36 741	37 174	37 607	38 041
54			84 304							38 474					
55 56	2.33 86 007 88 562	88 988	186 859 189 414	89 840	90 266	90 692	88 502 Q1 118	55	2.35 40 640	41 074					
57	91 118	91 544	91 970	92 396	92 822	93 249	93 675	57	45 842	46 275	46 709	47 143	47 576	48 010	48 414
58	93 675	94 101	94 527 97 085	94 953	95 379	95 806	96 232	58	48 444	48 877	49 311	49 745	50 179	50 612	51 040
39	90 232	30 030	3, 005	7/ ) 11	3/ 957	90 304	90 /90	الاد	51 040	51 480	3 - 9 - 4	34 548	32 762	35 210	-ر- در

	419	420	421	422	423	424	425	426	427	428	429	430	4.3 1	432	433	434	
1 2	41.9 83.8	42.0 84.0	42.1 84.2	42.2 84.4	42.3 84.6	42.4 84.8	42.5 85.0	42.6 85.2	42.7 85.4	42.8 85.6	42.9 85.8	43.0 86.0	43.1 86.2	43.2 86.4	43.3 86.6	43.4 86.8 130.2	1 2
4	167.6	168,0	168.4	168.8	169.2	169.6	170.0	170.4	170.8	171.2	171.6	172 0	172.4	172.8	173.2	173.6 217.0	1
7	251.4 293.3	252.0	252.6 294.7	253.2 295.4	253.8 296.1	254.4 296.8	255.0 297.5	255.6 208.2	256.2	256.8 200.6	257.4 300 3	258.0 301.0	258.6	259.2 302.4	259.8 303.1	260.4	6
8 ;	335.2	336.0	336.8	337.6	338.4	339.2	340,0	340.8	341.6	342.4	343.2	344.0	344.8	345.6	346.4	347.2 390.6	8

Tafel IV.

							log	M.							
			11								114				
r	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0	2.35 53 650							o'	2.37 11 287						
2				57 556 60 162				1 2		14 381					
3	61 465	61 899	62 334	62 768	63 202	63 637	64 071	3	19 244	19 686	20 129	20 571	21 013	21 456	21 898
4	2.35 66 679			65 375				4	2.37 24 553	22 340					
5				70 591				5 6		27 651					
7	71 896	72 330	72 765	73 200	73 635	74 070	74 505	7		30 307					
8				75 810				8 9	32 521	32 964 35 622				34 736 37 395	
10	2.35 79 727	80 162	80 597	81 033	81 468	81 903	82 339	_	2.37 37 838	1					
11				83 645 86 258				1 I 1 2		40 941 43 601					
13				88 872						46 263					
14	90 179	90 615	91 051	91 487	91 923	92 359	92 794	14	48 481	48 925	49 369	49 812	50 256	50 700	51 144
15	2.35 92 794 95 410			94 102				15	2.37 51 144	51 588 54 251					
17	98 027	98 463	98 899	99 336	99 772	ōo 208	ðo 644	17	56 472	56 916	57 360	57 804	58 248	58 693	59 137
	2.36 00 644							18		59 581 62 247					
19	2.36 05 882		_	04 572		08 06 5		19 20	2.37 64 470						-
21	08 501	08 938	09 375	09 811	10 248	10 685	11 122	21	67 137	67 582	68 027	68 471	68 916	69 361	69 806
22				12 432			1 3 3 7	. 11	-	70 251					
24				17 677				24		75 590					
25	2.36 18 988							25	2.37 77 816						
26				22 924 25 549				26 27		80 933 83 606					
28				28 174						86 279					
29				30 801				1 }		88 953					
30 31	2.36 32 114			33 428 36 056				30	2.37 91 183	94 304					
32	37 370	37 809	38 247	38 685	39 123	39 561	40 000		96 535	96 981	97 427	97 874	98 320	98 766	99 212
33				41 314				33	99 212 2.38 01 891	99 659					
34	2.36 45 260								2.38 04 570						
36	47 892	48 331	48 769	49 208	49 647	50 085	50 524	36	07 250	07 696	08 143	08 590	09 037	09 484	09 930
37 38				51 841 54 474				37 : 38 :		10 377					
39				57 109					15 294	15 741					
40	2.36 58 426							40	2.38 17 977						20 661
41				62 380 65 016						21 109					
43	66 335	66 774	67 214	67 654	68 093	68 533	68 973	43	26 032	26 480	26 927	27 375	27 823	28 271	28 718
44				70 292				44		29 166					
45 46	2.36 71 611 74 251			72 931						34 542					
47	76 891	77 331	77 771	78 212	78 652	, 79 092	79 532	47	36 783	37 231	37 679	38 128	38 576	39 024	39 473
48 49				80 853 83 495						39 92 I   42 6 1 2					
50	2.36 84 817								2.38 44 855						
51	87 460	87 901	88 342	88 782	89 223	89 664	90 104	51	47 547	47 996	48 445	48 893	49 342	49 791	50 240
52 53				91 427 94 072						50 689					
54	95 395	95 836	96 278	96 719	97 160	97 601	98 042	54	55 629	56 078	56 527	56 976	57 426	57 875	58 324
55	2.36 98 042														
56	2.37 00 689 03 338			04 662						61 470					
58	05 987	06 428	06 870	07 312	07 753	08 195	08 637	58	66 416	66 866	67 316	67 766	68 215	68 665	69 115
59	08 037	109 078	09 520	09 962	10 404	10 845	11 287	59	69 115	69 565	70 015	70 405	70 915	71 305	71 815

	434	435	436	437	438	439	440	441	442	443	444	445	446	447	448	449	450	
I 2	43.4 86.8	43.5 87.0	43.6 87.2	43.7 87.4	43.8 87.6	43.9 87.8	44.0 88.0	44.1 88.2	44.2 88.4	44·3 88.6	44.4 88.8	44.5 89.0	44.6 89.2	44.7 89.4	44.8 89.6	44.9 89.8	45.0 90.0	I 2
3				131.1													135.0	3
5	217.0	217.5	218.0		219.0	219.5	220,0	220.5	221.0	221.5	222,0	222.5	223.0	223.5	224.0	224.5	225.0	5
7 8																	315.0 360.0	7
9																	405.0	_9_

							log	<i>M</i> .	<del></del>						
			1	160								<b>7</b> °			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
oʻ	2.38 71 815							0'	2.40 35 349			-			
2						76 767 79 469		1 2						40 395	
3						82 172		3	43 607	44 066	44 525	44 984	45 443	45 902	46 362
<u>4</u> 5	2.38 85 326			~~~~~		84 876		5	2.40 49 117					51 413	
6	88 031	88 482	88 933	89 384	89 835	90 286	90 737	6	51 873	52 332	52 792	53 251	53 711	54 170	54 630
7 8						92 992		8						56 928	
9						98 407		9						62 446	
10	2.38 98 859 2.39 01 568							IO II						67 968	
12	04 277	04 729	05 181	05 633	06 084	06 536	06 988	12	68 428	68 888	69 348	69 809	70 269	70 730	71 190
13							09 700 12 412		71 190	_	_	-		73 493 76 256	
15	2.39 12 412				1 - 2				2.40 76 717	77 178	77 639	78 099	78 560	79 021	79 482
16							17 839 20 554							81 787 84 553	
18	20 5 5 4	21 007	21 459	21 912	22 364	22 817	23 270	18	85 014	85 475	85 937	86 398	86 859	87 320	87 782
19 20	23 270					25 534		20	2.40 90 550					90 089	`
21	28 704	29 157	29 610	30 063	30 516	30 969	31 422	21	93 319	93 781	94 243	94 704	95 166	95 628	96 089
22						33 688 36 408		22				1 = 1 =		98 399 51 170	
24	36 861	37 315	37 768	38 221	38 675	39 128	39 582	24	2.41 01 632	02 094	02 556	03 019	03 481	03 943	04 405
25 26			40 489				42 304		2.41 04 405			1	, .	06 716	,
27	45 026	45 480	45 934	46 388	46 842	47 296	47 749	27	09 953	10416	10 878	11 341	11 803	12 266	12729
28							50 474							15 042	
30	2.39 53 199	53 653	54 107	54 562	55 016	55 470	55 925	30	2.41 18 282	18 745	19 208	19 671	20 134	20 597	21 060
31 32							58 651 61 379							23 376 26 156	
33	61 379	61 834	62 288	62 743	63 198	63 653	64 108		26 619	27 083	27 546	28 009	28 473	28 936	29 400
34	2.39 66 837				·	66 382		34	29 400	29 863	30 327		31 254	31 718	
36	69 567	70 022	70 477	70 932	71 388	71 843	72 298	36	34 964	35 428	35 892	36 356	36 820	37 283	37 747
37 38							75 030							40 068	
39							80 496		43 317	43 781	44 246	44 710	45 174	45 639	
40 41	2.39 80 496						83 231 85 966		2.41 46 103					48 425	
42	85 966	86 422	86 878	87 334	87 790	88 246	88 702	42	51 678	52 143	52 607	53 072	53 537	54 002	54 467
43 44	88 702 91 429	89 158  91 896	89 615	90 071	90 527	90 983	91 439 94 177	43						56 791	
45	2.39 94 177	94 634	95 090	95 547	96 003	96 460	96 916	45	2.41 60 047	60 512	60 977	61 442	61 908	62 373	62 838
46							99 656 82 396		62 838	66 006	63 769	64 234	64 700	65 165 67 958	65 631
47 48	2.40 02 396	02 853	03 310	03 767	04 224	04 681	05 138	48	68 424	68 889	69 355	69 821	70 287	70 752	71 218
49							07 880		71 218	71 684	72 150	72615	73 081	73 547	74 013
50 51	2.40 07 880 10 623	11 080	11 537	11 995	12 452	12 909	13 367	51	2.41 74 013 76 809	77 275	77 741	78 207	78 673	79 140	79 606
52	13 367	13824	14 282	14 739	15 197	15 654	16 112 18 857	52	79 606	80 072	80 538	81 005	81 471	81 937 84 736	82 404
53 54	18 857	19 315	19 773	20 230	20 688	21 146	21 604	54	85 202	85 669	86 135	86 602	87 068	87 535	88 002
55	2.40 21 604								2.41 88 002	88 468	88 935	89 402	89 869	90 335	90 802
56 57	27 099	27 558	28 016	28 474	28 932	29 390	27 099 29 849	57	93 603	94 070	91 736	95 004	92 070	93 137 95 939	93 003
58	29 849	30 307	30 765	31 223	31 682	32 140	32 599	58	96 406	96 873	97 340	97 807	98 274	98 742	99 209
59	32 599	35 057	35 515	33 974	54 432	34 691	35 349	' ود ا	99 209	99 070	00 143	00 011	01 078	51 546	02 013

	450	451	452	453	454	455	456	457	458	459	460	461	462	463	464	465	466	467	468	í
I 2	45.0	45.1 00.2	45.2	45.3	45 4	45.5	45.6	45.7	45.8	45.9	46.0	46,1	46.2	46.3	46.4	46.5	46.6	46.7	46.8 93.6	1 2
3	135.0	135.3	135.6	135.9	136.2	136.5	136.8	137.1	137.4	137.7	138.0	138.3	138.6	138.9	139.2	139.5	139.8	140,1		3
5	225.0	225.5	226.0	226.5	227.0	227.5	228.0	228.5	229.0	229.5	230.0	230.5	231.0	231.5	232.0	232.5	233.0	233.5	234.0 280.8	5
7 8		315.7	316.4	317.1	317.8	318.5	310.2	319.9	320.6	321.3	322.0	322.7	323.4	324.1	324.8	325.5	326.2	326.9	327.6	7
	405.0																			

Tafel IV.

							log	M.							
-			11	<b>8</b> º							119	<b>P</b> °			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
o'	2.42 02 013							o'							
1 ' 2						07 156		1 2					1	77 177 80 039	
3						12 770		1 11						82 902	
4					15 110	15 579	16 047	4						85 766	
5	2.42 16 047							· 5	2.43 86 244					91 497	
7						21 198 24 009		7						94 364	
8						26 821		8	94 842	95 320	95 798	96 276	96 754	97 232	97 710
9			28 228		29 165	29 634		9						00 100	
10	2.42 30 103			34 325		32 448 35 263		10	2.44 00 579 03 448				1	102 970 105 840	
12								12						08 712	
13				39 956				- 1				l .	1	111 584	
14	2.42 44 182			42 774	46 061	43 713	47 001	14	2.44 14 937		·			17 222	
16					*	49 351		16						20 208	
17						52 171		17						23 084	
18	52 641 55 462					54 992 57 814		18						25 961 28 839	
20	2.42 58 285					60 637	61 108		2.44 29 319						
2 [	61 108	61 578	62 049	62 520	62 990	63 461		2 I	. 32 198	32 678	33 158	33 638	34 118	34 599	35 079
22			1			66 286		22						37 480 40 362	
23	69 583			70 996	1 1	69 112 71 938		23		41 322	1		1	43 245	
25	2.42 72 410			l			l ———	25	2.44 43 725	44 206					
26				76 652			78 066							49 01 3	
27			1:			80 424				49 975 52 861				51 899 54 786	
29						86 086				55 748					
30	2.42 86 558					1 -			2.44 58 155	58 636	59 118	59 599	60 081	60 562	61 044
31						91 751		- 1						63 452 66 343	
33						97 420		32						69 234	
34						00 256		34	69 716	70 198	70 680	71 163	71 645	72 127	72 609
35	2.43 00 729							35	2.44 72 609						
36 l						05 931								77 915 80 810	
38	09 242	09 716	10 189	10 662	11 135	11 609	12 082		81 293	81 776	82 258	82 741	83 224	83 707	84 190
39			l			14 449		39						86 604	
41	2.43 14 923 17 765					17 291 20 133			2.44 87 087 89 986					92 402	
42				, -		22 977	1	42	92 885	93 368	93 852	94 335	94 819	95 302	95 785
43						25 821								98 203	
44						28 666		44	2.45 01 589		·			04 000	
46						34 359			04 493	04 977	05 461	05 945	06 429	06 913	07 397
47	34 834	35 308	35 783	36 258	36 732	37 207	37 682	47	07 397	07 881	08 365	08 849	09 334	09 818	10 302
48						140 056 142 906			10 302	10 787	11 271	11 755	112 240	15 621	16 116
49 50	2.43 43 381								2.45 16 116	1					
51	46 232	46 707	47 183	47 658	48 133	48 608	49 084	51	19 024	19 509	19 994	20 478	20 963	21 448	21 933
52						51 461									24 843 27 754
53 54						54 31 5 57 169									30 667
55	2.43 57 645								2.45 30 667						
56	60 501	60 977	61 453	61 929	62 405	· 62 88 I	63 357	56	3 3 5 8 0	34 065	34 551	35 037	35 522	36 008	36 494
57 58						65 739									39 409 42 325
59						71 456									45 242
		<u> </u>		<u></u>	<u>'</u>		<u> </u>	<u> </u>	<u> </u>		1	<del>'</del>	<del></del>		<u> </u>

- 1	467	468	469	470	471	472	473	474	475	476	477	478	479	480	481	482	483	484	485	486	487	
1	46.7	46.8	46.9	47.0	47.1	47.2	47.3	47.4	47.5	47.6	47.7	47.8	47.9	48.0	48.1	48.2	48.3	48.4	48.5	48.6	48.7	1
	140.1	140.4	140.7	141.0	141.3		141.9	142.2	142.5	142.8	143.1	143.4	143.7	144.0	144.3	144.6	144.9	145.2	145.5	145.8	146.1	
						188.8 236.0															194.8	4
6	280.2	280.8	281.4	282.0	282.6	283.2	283.8	284.4	285.0	285.6	286.2	286.8	287.4	288.0	288.6	289.2	289.8	290.4	291.0	291.6	292.2	_ 6 
8	373.6	374-4	375.2	376.0	376.8	377.6	378.4	379.2	380.0	380.8	381.6	382.4	383.2	384.0	384.8	385.6	386.4	387.2	388.0	388.8	340.9 389.6	8
9	420.3	421.2	422.I	423.0	423.9	424.8	425.7	426.6	427.5	428.4	429.3	430.2	431.1	432.0	432.9	433.8	434-7	435.6	436.5	437.4	438.3	

oogle

Tafel IV.

								TOB	<i>M</i> .							
				12	SO <sub>0</sub>			٠.	l			12	1°			
,		0"	10"	20"	30"	40"	50"	6o″	r,	o"_	10"	20"	30″	40″	50"	60
o'	2.49	45 242	45 728	46 214	46 701	47 187	47 673	48 160	('ه	2.47 22 079						
I					49 619		,								27 540	
2 · 3 ·					52 539 55 459	1	1 - 2 -	1							30 520	
4					¦58°380				4						36 482	
5					61 303											
6 · 7	'				64 226   67 151				1 !						42 449	
8			1 .	·	70 076		1	1	•						48 420	
9		71 539			73 002	,									51 407	
0	2.45				75 930				- 31							
1 2					78 858 81 787				12	54 894 57 883	55 392	55 890	56 388	50 886	57 385 60 375	57 t
3					84 718										63 366	
4		86 183	86 672	87 160	87 649	88 137	88 626	89 115	14	63 864	64 363	64 862	65 361	65 859	66 358	66 (
5	2.45	89 115			90 581				15							
7		- 2			93 514	1 - 1			16						72 345 75 341	
8					99 384										78 337	
9	2.46	00 852	01 341	01 831	02 320	02 810	03 299	03 789	19						81 334	
0	2.46				05 257					2.47 81 834						
1 2		09 665	10 155	10649	08 195	11625	12 115	12 605	2 I 2 2						87 332 90 333	
3					14 075										93 334	
4					17016										96 337	_
5	2.46				19 958										99 340 52 345	
7					22 901											
8		27 318	27 809	28 300	28 791	29 282	129 773	30 264		05 852	06 353	06 854	07 355	07 856	08 357	08
9	;		1		31 737				29						11 365	
o i	2.40		1 2 .	1	34 684   37 632	-				2.48 11 866	12 308	12 809	16 280	16 882	14 374	17
2					40 582				32	17 885	18 387	18 889	19 391	19 892	20 394	20
3					43 532				33						23 406	
4	· .6				46 483				34						26 419	
6	2.40	4/939 50 912	51 404	51 896	49 435 152 388	49 927 52 88 I	53 373	53 865	35	2.48 26 921 29 936					32 448	
7		53 865	54 358	54 850	55 343	55 835	56 328	, 56 820	37	32 951	33 453	33 956	34 459	34 962	35 464	35
8					58 298				1.	35 967	36 470	36 973	37 476	37 978	38 481	38
9	2 46				61 254				39	2.48 42 003					41 500	
i	40				67 170					45 022	45 525	46 029	46 532	47 036	47 539	48
2					70 129				42	48 043	48 546	49 050	49 553	50 057	50 560	51
3					73 089					51 064	51 568	52 071	52 575	53 079	53 583 56 606	54
4   5	2.46				79 013				44	2.48 57 110						
6		80 494	80 988	81 482	81 976	82 470	82 964	83 458	45 46	60 135	60 639	61 143	61 647	62 152	62 656	63
7		83458	83 952	84 446	84 940	85 434	85 928	86 423	47	63 160	63 665	64 169	64 674	65 178	65 683	66
8					87 905 90 872										68 710 71 739	
0	2.46		***		93 839	-		T 7 TYPES - 100 - 1		2.48 72 244						
1	.7.	95 323	95 818	96 313	96 807	97 302	97 797	98 292	51	75 274	75 779	76 284	76 789	77 294	77 800	78
2		98 292	98 787	99 282	99 777	ŌO 272	<b>3</b> 0 767	õ1 262	52	78 305	78 810	79 315	79 821	¦80 326	80 831	81
3 ∣ 4 ∶	4.47				02 747					84 270	84 875	85 281	62 853 85 887	93 359 86 392	83 864 86 898	8~
<u>+</u> ., 5	2.47		-1		08 691				55	2.48 87 404						
6	77	10 177	10 673	11 169	11 664	12 160	12656	13 151	56	90 439	90 945	91 451	91 957	92 463	92 969	93
7					14 639					93 475	93 982	94 488	94 994	95 500	96 000	90
8 ! 9 !					17 614 20 591					90 513	37 019 30 0 c 8	97 525 55 564	95 032 01 071	90 538 01 577	99 045 02 084	77 82
7 اا		- ,	1 , 3,70		1		, - , - ,	/ 9	,,,,	22.33*	,0	J <del>- 4</del>		3//	1 '	

	486	487	488	489	490	491	492	493	494	495	496	497	498	499	500	501	502	503	504	505	506	507	
1 2	97.	5, 48.7 2, 97.4	97.6	97.8	98.0	98.2	. 98.4	98.6	98.8	99.0	99.2	49.4	99.6	99.8	100.0	100.2	100.4	100.6	100.8	101 0	101.2	101.4	2
_3  4 	194.	6 146.1 4 194.8 0,243.5	195.2	195.6	196.0	196.4	196.8	197.2	197.6	198.0	198.4	198.8	199.2	199.6	200.0	200.4	200.8	201.2	201.6	202.0	202.4	202.8	4
6	291.	6 292.2	292.8	293.4	294.0	294.6	295.2	295.8	296.4	297.0	297.6	298.2	298.8	299.4	300.0	300,6	301.2	301.8	302.4	303.0	303.6	304 2	6
8 9	388. 43 <b>7</b> •	21340.9 8.389.6 4 438.3	390.4 439.2	391.2 440.1	392.0 441.0	392.8 441.9	393.6 442.8	394-4 443-7	395.2 444.6	396.0	396.8 446.4	397.6 447.3	398.4 448.2	399.2 449.1	400.0 450.0	400.8 4599	401.6 451-8	402.4 452.7	403.2 453.6	404.0 454.5	404.8 455.4	405.6 456.3	8

Tafel IV.

							rog	M.							
			12	<b>2</b> °				Ī			12	<b>3</b> º			
<u>r</u>	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	["	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
1 1	2.49 02 591			•			1		, ,						
1 '				07 152										92 623	
3 '				13 237										95 730	
4				16 281						(	121			ði 949	
5	2.49 17 804			, , , ,	,	٠,	1								
6			-	22 373										08 172	
8				28 469										14 400	
9,				31 518								16 476			18 034
10	.,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,			34 569 37 621					2.51 18 034					20 631	
12				40 674										26 868	
13				43 727										29 988	
14				46 782										33 109	
16				52 895										36 231	
17,	54 424	54 934	55 444	55 954	56 463	56 973	57 483	17	39 875	40 395	40 916	41 437	41 958	42 479	42 999
18				59 013 62 073				19						45 604	
20	2.49 63 604									-					
21				68 197					52 380	52 901	53 423	53 944	54 466	54 987	55 509
22				71 260			1 1 7 7	22		-	1	1		58 117	
23				74 325 77 391										61 248	
25	2.49 78 924								2.51 64 903						
26				83 525										70 648	
27				86 594 89 664										73 784	
29				92 735				29	77 444			79 012			
30				95 808					2.51 80 582						
31 32	97 344 2.50 00 418			98 881										86 338 89 479	
33 :	03 493						1 7 1 2 1							92 621	
34	06 569							34	93 145	93 669	94 193	94 717	95 241	95 765	96 289
	2.50 09 646							35		1 -				1	
36 37				14 263					2.52 02 580					05 202	
38	18 884	19 397	19911	20 424	20 938	21 451	21 965	38	05 727	06 251	06 776	07 301	07 825	08 350	08 875
39				23 506				39						11 499	
40 41	2.50 25 048			26 589 29 673				40						14 650	
42				32 759					2 12					20 954	
43				35 845										24 107	
44	37 389 2.50 40 477								2.52 27 788					27 262	
46	43 566	44 081	44 596	45 111	45 626	46 141	46 656	45 46						33 576	
47	46 656	47 171	47 686	48 201	48 717	49 232	49 747	47	34 102	34 628	35 155	35 681	36 207	36 734	37 260
48 49	49 747 52 839								- 1			•		39 893 43 054	
	2.50 55 933								2.52 43 581						
51	59 027	59 543	60 059	60 575	61 091	61 607	62 123	51	46 743	47 270	47 797	48 324	48 851	49 379	49 906
52	62 123													52 543	
53   54	65 220 68 318													55 708 58 874	
	2.50 71 417	71 933	72 450	72 967	73 483	74 000	74 517	55	2.52 59 402						
56	74 517	75 °34	75 550	76 067	76 584	77 101	77 618	56	62 570	63 098	63 626	64 154	64 682	65 210	65 739
57 : 58 ¦	77 618   80 720													68 380 71 551	
59	83 824													74 723	
_ 1	- '							1			- 1			- 1	

Tafel IV.

							log	171.							
			12	4º							12	5°			
v	o"	10"	20"	30"	40″	50"	6o"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60'
o'	2.52 75 252							oʻ	2.54 67 729						
1			79 483					1		71 514					, ,
2			82 658 85 835					2		74 760 78 007					
3 i			89 012					3		81 254					
	2.52 91 131							5	2.54 83 962						
6			95 370					6		87 754					
7			98 551					7		91 006					
9			01 733 04 916					8		94 258	1 - :		1	1 - :-	12 -
0	2.53 07 038							9 10	2.55 00 225	97 512	,				
11			11 285					11		04 024					
12			14 472					12	7 .	07 282			1		
13			17 660					13		10 540					
14	19 785		20 849					14		13 800					
16	2.53 22 975								2.55 16 518						1 -
17			27 230 30 422	1		32 019		16		20 324					
8			33 616			35 213				26 853					
19			36 811					19	29 574	30 119	30 663	31 208	31 752	32 297	32 8
20	2.53 38 941					( '	42 138		2.55 32 842						
2 [			43 204		1	1 - 2 -	1	. 1		36 655	1 -	-			
22			46 402					22		39 925					
24	51 735		52 802						45 922		47 013				
	2.53 54 936		56 004			57 605			2.55 49 196						-
6	58 139		59 206					26	52 470		53 562				
27	1		62 411					27		56 292					
8	64 547		65 616					28		59 569					
29	2.53 70 961	~~~~	72 030		- <del></del>	·		29	2.55 65 580	66 127					
30			75 239					30 31		69 408	1	1 '		1 - :	
32		77 914	78 449	78 984	79 519	80 054				72 690					
33	80 589	81 125	81 660	82 195	82 731	83 266	83 801	33		75 973					
34			84 872					34		79 258		·			
35 36	2.53 87 015		88 086 91 301					35 36	2.55 81 996	82 543 85 830					
37	93 444		94 516					37		89 118					
38	96 661		97 734				! -	38	91 860	92 408	92 956	93 505	94 053	94 602	951
39	99 879		ō0 952				,			95 699					_
40	2.54 03 098														
41 42			07 392 10 614					41 42	2.56 01 735	05 578					_
13	12 762		13 837							08 874					
14	15 986	16 524	17061	17 598	18 136	18 674	19 211	44	11 621	12 170	12 720	13 270	13 819	14 369	149
15	2.54 19 211								2.56 14 919	15 468	16 018	16 568	17 118	17 668	18 2
<b>1</b> 6∣			23 513							18 768					
17 18			26 741 29 970							22 068 25 370					
19		- ::	33 200		-		, -			28 673					
,0	2.54 35 354	35 893	36 431	36 970	37 509	38 047	38 586	50	2.56 31 427	31 978	32 528	33 079	33 630	34 181	34 '
51	38 586	39 125	39 664	40 203	40 742	41 280	41 819	51	34 732	35 283	35 834	36 385	36 936	37 488	380
2			42 897						38 039	38 590	39 141	39 692	40 244	40 795	41
53			46 132 49 369						41 347	41 898	42 449	46 211	45 552	44 104	47 9
5	2.54 51 527							55	2.56 47 966						
6			55 844						51 278	51 830	52 382	52 934	53 486	54 038	54 5
57 i	58 004	58 544	59 084	59 624	60 164	60 704	61 245	57	54 590	55 143	55 695	56 247	56 800	. 57 352	579
58			62 325						57 904	58 457	59 009	59 562	60 115	60 667	61 2
59	04 486	05 027	65 567	00 108	00 048	07 189	07 729	59	01 220	61 772	02 325	02 878	03 431	D3 983	104 3
_															
	529 530 53	1 532 5	33 534	535 53	6 537	538 539	540 5	41 5	42 543 544	545 54	6 547 5	48 549	550 55	1 552	553
														, ,	

	529	530	531	532	533	534	535	536	537	538	539	540	541	542	543	544	545	546	547	548	549	550	551	552	553
1 2	52.9 105.8	53.0 106.0	53.1 106.2	53.2 106.4	53·3 106.6	53.4 106.8	53·5 107.0	53.6	53.7	53.8	53.9	54.0 108.0	54.1 108.2	54.2 108.4	54.3 108.6	54.4 108.8	54·5 100.0	54.6 100.2	54.7	54.8 100.6	54.9 100.8	55.0 110.0	55.1 110.2	55.2 110.4	55.3 i 110.6 2
3																163.2									
5	264.5	265.0	265.5	266.0	266.5	267.0	267.5	268.0	268.5	269.0	269.5	270.0	270.5	271.0	271.5	272.0 326.4	272.5	273.0	273.5	274.0	274.5	275.0	275.5	276.0	276.5
7	370.3	371.0	371.7	372.4	373.1	373.8	374-5	375.2	375.9	376.6	377-3	378.0	378.7	379.4	380, r	380.8	381.5	382.2	382.9	383.6	384.3	385.0	385.7	386.4	387.1
9	423.2	424.0	424.8	425.6	426.4	427.2	428.0	428.8	429.6	430.4	431.2	432.0	432.8	433.6	434.4	435.2 489.6	436.0	436.8	437.6	438.4	439.2	440.0	440.8	441.6	443.4

Tafel IV.

							lo	g M							
			12	<b>6</b> ⁰							12	<b>7</b> °			
C	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0'	2.56 64 536								1						
1 2	., -34				70 067					73 215					
3					76 708				76 046	76 612	77 179	77 745	78 312	78 878	79 445
5	2.56 81 138				80 030				2.58 82 845	82 411					
6	84 462	85 016	85 571	86 125	86 679	87 233	87 78	3 6	86 246	86 813	87 380	87 947	88 514	89 081	89 649
8					90 00 5					90 216					
9	94 442	94 997	95 552	96 107	96 661	97 216	97 77	9	96 458	97 025	97 593	98 161	98 728	99 296	99 864
10	2.56 97 771 2.57 01 102	1	, -	1	1		4		2.58 99 864 2.59 03 272	1 70 1		1 -	, -		
12	04 433	04 989	05 544	06 100	06 655	07 211	07 76	12	06 681	07 249	07 818	08 386	08 955	09 523	10 092
13					09 989				11	10 660			1 -		1 3 7 3
15	2.57 14 436								2.59 16 916	-		I ————		i	
16					19 998					20 900					
18	24 450	25 007	25 564	26 120	23 337 26 677	27 234	27 791			24 316					
19	27 791	28 348	28 905	29 461	30 018	30 575	31 13	19	30 582	31 152	31 722	32 292	32 862	33 432	34 002
20	2.57 31 133 34 476				33 361				2.59 34 002 37 423	34 57 <sup>2</sup> 37 993					
22	37 820	38 378	38 935	39 493	40 050	40 608	41 16	22	· 40 845	41 416	41 986	42 557	43 128	43 698	44 269
23					43 397 46 745					44 840					
25	2.57 47 861	48 419	48 977	49 535	50 094	50 652	51 210	25	2.59 51 120	51 692	52 263	52 834	53 405	53 977	54 548
26			1		53 444					55 120					
28	57 913	58 472	59 031	59 590	60 148	60 707	61 266	28	61 408	61 979	62 551	63 123	63 695	64 267	64 839
29					63 503					65 411					
30	2.57 64 621 67 977				70 215			1 -	2.59 68 272 71 707	72 279					
32					73 573				75 142	75 715	76 288	76 861	77 434	78 007	78 579
33					76 932 80 293					79 152 82 591					
35	2.57 81 413	81 973	82 534	83 094	83 654	84 215	84 77	35	2.59 85 458	86 031	86 604	87 178	87 751	88 325	88 899
36					90 382					89 472 92 915					
38	91 504	92 065	92 626	93 187	93 748	94 309	94 870	38	95 785	96 359	96 933	97 507	98 081	98 656	99 230
39 40	94 870 2.57 98 237				97 115				99 230 2.60 02 676	99 804					
41	2.58 01 606	02 168	02 729	03 291	03 853	04 414	04 976	41	06 124	06 699	07 274	07 849	08 42 3	08 998	09 573
42 43	2 1		ľ	1	07 223					13 599	-				3 3
44	11 720	12 282	12 844	13 407	13 969	14 531	15 094	44		17 051					
45									2.60 19 929						
46	21 846	22 408	22 971	23 534	20 720	24 660	25 223	47		23 959					
48	25 223	25 786	26 350	26 913	27 476 30 856	28 039	28 602	48		30 873					
<del>49</del> 50	2.58 31 983								2.60 37 215	34 33 <sup>2</sup> 37 79 <sup>2</sup>				. —	
51	35 364	35 928	36 492	37 056	37 620	38 183	38 74	51	40 676	41 253	41 830	42 407	42 985	43 562	44 139
52	38 747 42 132	39 311 42 696	39 875 43 260	40 439	41 003	41 568	45 512	52		44 716					
54	45 517	46 082	46 646	47 211	47 775	48 340	48 904	54	51 068	51 646	52 224	52 802	53 379	53 957	54 535
55 56	2.58 48 904								2.60 54 535						
57	55 682	56 247	56 812	57 377	54 552 57 942	58 507	59 07	57	61 473	58 581 62 051	62 629	63 208	63 786	64 365	64 943
58	59 073 62 465	59 638	62 506	60 768	61 334 64 727	61 899	62 46	5 58		65 522					68 416
59	32 403	3, 3,0	-2 290	J4 101	04 /27	05 292	03 83	139	06 410	55 994	~9 3/3	/5 132	/5 /31	/1 310	/1 009
	553 554 55	5 556 5	57 558	559 5	61 562	563 564	565	566	67 568 569	571 572	573 5	74 575	576 57	7 578	579
1	55-3 55-4 55-	5 55.6	55.7 55.8	55.9 5	6.1 56.2	56.3 56.	4 56.5	56.6	56.7 56.8 56.9	57.1 57.2	57.3 5	57-4 57-5	57.6 57	7 57.8	57.9 1
_3_	165.9 166.2 166.	5 166.8 16	57.1 167.4	167.7 16	8.3 168.6	168.9 169.	2 169.5	69.8 I	70.1 170.4 170.7	171.3 171.6	171.9 17	72.2 172.5	172.8 173	.1 173.4	73.7 3
5	276.5 277.0 277.	5 278.0 27	78.5 279.0	279.5 28	0.5 281.0	281.5 282.	0 282.5 2	83.0 2	26.8 227.2 227.6 83.5 284.0 284.5	285.5 286.0	286.5 28	37.0 287.5	288.0 288	.5 289.0 2	89.5 5
7	331.8 332.4 333. 387.1 387.8 388.	o 333.6 33 5 389.2 38	34.2 334.8 39.9 390.6	335.4 33	6.6 337.2	337.8 338. 394.1 394.	4 339.0 3 8 395.5 3	39.6 <u>3</u> 96.2 3	40.2 340.8 341.4 96.9 397.6 398.3	342.6 343.2	343.8 34	345.0	345.6 346 403.2 403	346.8 3 3.9 404.6 4	147.4 6 105.3 7
8	442-4 443-2 444-	0 444.8 44	45.6 446.4	447-2 44	8.8 449.6	450.4 451.	2 452.0 4	52.8 4	53.6 454.4 455.2 10.3 511.2 512.1	456.8 457.6	458.4 45	59.2 460.0	460.8 461	6 462.4 4	63.2 8
<u></u>		-10 .113		15 5 15			10	2 1/3	- 15 19		12 2 7 13	<u>ئاۋاڭا</u>	ized <b>'h</b> y'	7 TU	<u>1211</u>

Tafel IV.

78 840 82 318 85 797 92 759 96 242 99 727 2.61 03 212 2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	75 943 79 420 82 898 86 377 89 857 93 339 96 823 00 307 03 794 07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235	76 523 79 999 83 477 86 957 90 438 93 920 97 403 50 888 04 375 07 862 11 351 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	30" 73 626 77 102 80 579 84 057 97 984 051 469 04 956 08 444 11 933 15 424 18 916 22 409	12 515 16 006 19 498	78 261 81 738 85 217 88 697 92 179 95 662 99 146 52 631 06 118 09 607 13 097 16 588	75 364 78 840 82 318 85 797 92 759 96 242 99 727 53 212 06 700	M.  v  o' 1 2 3 4 5 6 7 8 9	89 953 93 515 97 078 2.63 00 642 04 208 07 775 11 343	86 986 90 547 94 108 97 671 01 236 04 802 08 369 11 938	87 580 91 140 94 702 98 265 01 830 05 396 08 964 12 533	30"  84 614 88 173 91 734 95 296 98 859 02 425 05 991 09 559 13 128	88 766 92 327 95 890 99 454 03 019 06 586 10 154	89 360 92 921 96 484 50 048 03 613 07 180 10 748	89 95 93 51 97 07 00 64 04 20 07 77 11 34
2.60 71 889 75 364 78 840 82 318 85 797 2.60 89 277 92 759 96 242 99 727 2.61 03 212 2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	72 468 75 943 79 420 82 898 86 377 89 857 93 339 96 823 03 794 07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	73 047 76 523 79 999 83 477 86 957 90 438 93 920 97 403 07 862 11 351 14 842 11 8 334 21 827 25 321 28 817	73 626 77 102 80 579 84 057 87 537 91 018 94 500 97 984 61 469 04 956 08 444 11 933 15 424 18 916 22 409	74 206 77 681 81 159 84 637 88 117 91 598 95 081 98 565 62 050 05 537 09 025 12 515 16 006 19 498	74 785 78 261 81 738 85 217 88 697 92 179 95 662 99 146 52 631 06 118 09 607 13 097 16 588	75 364 78 840 82 318 85 797 89 277 92 759 96 242 99 727 63 212 06 700 10 188	o' 1 2 3 4 5 6 7 8 9	2.62 82 835 86 393 89 953 93 515 97 078 2.63 00 642 04 208 07 775 11 343	83 428 86 986 90 547 94 108 97 671 01 236 04 802 08 369 11 938	84 021 87 580 91 140 94 702 98 265 01 830 05 396 08 964 12 533	84 614 88 173 91 734 95 296 98 859 02 425 05 991 09 559 13 128	85 207 88 766 92 327 95 890 99 454 03 019 06 586 10 154	85 800 89 360 92 921 96 484 30 048 03 613 07 180 10 748	86 39 89 95 93 51 97 0: 50 64 04 20 07 77 11 34
75 364 78 840 82 318 85 797 2.60 89 277 92 759 96 242 99 727 2.61 03 212 2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	75 943 79 420 88 857 89 857 93 339 96 823 ŏo 307 07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	76 523 79 999 83 477 86 957 90 438 93 920 97 403 50 888 04 375 07 862 11 351 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	77 102 80 579 84 057 87 537 91 018 94 500 97 984 61 469 04 956 08 444 11 933 15 424 18 916 22 409	77 681 81 159 84 637 88 117 91 598 95 081 98 565 52 050 05 537 09 025 12 515 16 006 19 498	78 261 81 738 85 217 88 697 92 179 95 662 99 146 52 631 06 118 09 607 13 097 16 588	78 840 82 318 85 797 89 277 92 759 96 242 99 727 53 212 06 700 10 188	1 2 3 4 5 6 7 8 9	86 393 89 953 93 515 97 078 2.63 00 642 04 208 07 775 11 343	86 986 90 547 94 108 97 671 01 236 04 802 08 369 11 938	87 580 91 140 94 702 98 265 01 830 05 396 08 964 12 533	88 173 91 734 95 296 98 859 02 425 05 991 09 559 13 128	88 766 92 327 95 890 99 454 03 019 06 586 10 154	89 360 92 921 96 484 50 048 03 613 07 180 10 748	89 95 93 51 97 07 00 64 04 20 07 77 11 34
78 840 82 318 85 797 92 759 96 242 99 727 2.61 03 212 2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	79 420 82 898 86 377 89 857 93 339 96 823 50 307 07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	79 999 83 477 86 957 90 438 93 920 97 403 ō0 888 04 375 07 862 11 351 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	80 579 84 057 87 537 91 018 94 500 97 984 01 469 04 956 08 444 11 933 15 424 18 916 22 409 25 904	81 159 84 637 88 117 91 598 95 081 98 565 02 050 05 537 09 025 12 515 16 006 19 498	81 738 85 217 88 697 92 179 95 662 99 146 02 631 06 118 09 607 13 097 16 588	82 318 85 797 89 277 92 759 96 242 99 727 53 212 06 700 10 188	2 3 4 5 6 7 8 9	89 953 93 515 97 078 2.63 00 642 04 208 07 775 11 343	90 547 94 108 97 671 01 236 04 802 08 369 11 938	91 140 94 702 98 265 01 830 05 396 08 964 12 533	91 734 95 296 98 859 02 425 05 991 09 559 13 128	92 327 95 890 99 454 03 019 06 586 10 154	92 921 96 484 00 048 03 613 07 180 10 748	93 51 97 07 00 64 04 20 07 77 11 34
82 318 85 797 2.60 89 277 92 759 96 242 99 727 2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	82 898 86 377 89 857 93 339 96 823 07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	83 477 86 957 90 438 93 920 97 403 60 888 04 375 07 862 11 31 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	84 057 87 537 91 018 94 500 97 984 01 469 04 956 08 444 11 933 15 424 18 916 22 409	84 637 88 117 91 598 95 081 98 565 02 050 05 537 09 025 12 515 16 006 19 498	85 217 88 697 92 179 95 662 99 146 02 631 06 118 09 607 13 097 16 588	85 797 89 277 92 759 96 242 99 727 53 212 06 700 10 188	3 4 5 6 7 8 9	93 515 97 078 2.63 00 642 04 208 07 775 11 343	94 108 97 671 01 236 04 802 08 369 11 938	94 702 98 265 01 830 05 396 08 964 12 533	95 296 98 859 02 425 05 991 09 559 13 128	95 890 99 454 03 019 06 586 10 154	96 484 50 048 03 613 07 180 10 748	97 07 50 64 04 20 07 77 11 34
85 797  2.60 89 277 92 759 96 242 99 727 2.61 03 212 2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	86 377 89 857 93 339 96 823 ŏo 307 07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	86 957 90 438 93 920 97 403 50 888 04 375 07 862 11 351 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	87 537 91 018 94 500 97 984 01 469 04 956 08 444 11 933 15 424 18 916 22 409 25 904	88 117 91 598 95 081 98 565 02 050 05 537 09 025 12 515 16 006 19 498	88 697 92 179 95 662 99 146 52 631 66 118 69 607 13 097 16 588	89 277 92 759 96 242 99 727 53 212 06 700 10 188	5 6 7 8 9	97 078 2.63 00 642 04 208 07 775 11 343	97 671 01 236 04 802 08 369 11 938	98 265 01 830 05 396 08 964 12 533	98 859 02 425 05 991 09 559 13 128	99 454 03 019 06 586 10 154	00 048 03 613 07 180 10 748	00 64 04 20 07 77 11 34
92 759 96 242 99 727 2.61 03 212 2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	93 339 96 823 ŏo 307 03 794 07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	93 920 97 403 50 888 04 375 07 862 11 351 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	94 500 97 984 61 469 04 956 08 444 11 933 15 424 18 916 22 409 25 904	95 081 98 565 02 050 05 537 09 025 12 515 16 006 19 498	95 662 99 146 52 631 66 118 09 607 13 097 16 588	96 242 99 727 53 212 06 700 10 188	6 7 8 9	04 208 07 775 FI 343	04 802 08 369 11 938	05 396 08 964 12 533	05 991 09 559 13 128	06 586 10 154	07 180 10 748	07 77
96 242 99 727 2.61 03 212 2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147	96 823 30 307 03 794 07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	97 403 50 888 04 375 07 862 11 351 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	97 984 51 469 64 956 68 444 11 933 15 424 18 916 22 409 25 904	98 565 ō2 050 05 537 09 025 12 515 16 006 19 498	99 146 52 631 06 118 09 607 13 097 16 588	99 727 53 212 66 700 10 188	7 8 9	07 775 FI 343	08 369 11.938	08 964 12 533	09 559 13 128	10 154	10 748	. 11 3
99 727 2.61 03 212 2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	50 307 03 794 07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	00 888 04 375 07 862 11 351 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	ō1 469 04 956 08 444 11 933 15 424 18 916 22 409 25 904	52 050 05 537 09 025 12 515 16 006 19 498	02 631 06 118 09 607 13 097 16 588	53 212 06 700 10 188	8 9	FI 343	11,938	12 533	13 128			-
2.61 06 700 10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	07 281 10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	07 862 11 351 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	08 444 11 933 15 424 18 916 22 409 25 904	09 025 12 515 16 006 19 498	09 607 13 097 16 588	10 188		14 91 3	15'509	76 704				149
10 188 13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	10 770 14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	11 351 14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	11 933 15 424 18 916 22 409 25 904	12 515 16 006 19 498	13 097 16 588		10					17 294		
13 678 17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	14 260 17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	14 842 18 334 21 827 25 321 28 817	15 424 18 916 22 409 25 904	16 006 19 498	16 588	130/0	11	2.63 18 485				20 867 24 441		1 .
17 170 20 662 2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	17 752 21 245 24 739 28 235 31 732 35 230	18 334 21 827 25 321 28 817	18 916 22 409 25 904	19 498		17 170	12					28 016		
2.61 24 156 27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	24 739 28 235 31 732 35 230	25 321 28 817	25 904	22 992	1 .	20 662	13					31 593		
27 652 31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	28 235 31 732 35 230	28 817				24 156	14					35 171		.,
31 149 34 647 38 147 2.61 41 648	31 732 35 230		29 400	29 983			15	2.63 36 364 39 944				38 750 42 331		
38 147 2.61 41 648			32 898	33 481	34 064	34 647	17	43 525	44 123	44 720	45 317	45 914	46 511	47 1
2.61 41 648	30 /30						18	47 108 50 602				49 498 53 083		
	42 231					45 150		2.63 54 279						
	45 734	46 318	46 902	47 486	48 070	48 654		57 866	58 464	59 062	59 660	60 258	60 857	61 4
				50 991								63 848		
				54 497 58 004		59 174	23					71 032		
														1-
62 683	63 268	63 853	64 438	65 023	65 608	66 194	26							
- 1	1						29							
2.61 76 734							30	• -						i
								2.64 01 027	01 628	02 229	02 830	03 431	04 032	04 6
						94 330								
	1	_		)			38	19 073	19 675	20 277	20 879	21 482	22 084	226
														-
						19 022								
19 022	19611	20 200	20 789	21 377	21 966	22 555	42	33 536	34 139	34 742	35 345	35 948	36 552	371
								2.64 44 398	45 002	45 606	46 210	46 814	47 418	480
33 163	33 753	34 343	34 932	35 522	36 112	36 702	46	48 022	48 626	49 230	49 835	50 439	51 043	51 0
								51 647	52 252	52 856	53 461	54 065	54 b70 58 208	55 2
								58 902	59 507	60 112	60 717	61 322	61 927	62 5
2.62 47 327	47 917	48 508	49 099	49 689	50 280	50 871	50	2.64 62 532	63 137	63 742	64 347	64 953	65 558	66 1
50 871	51 462	52 053	52 644	53 235	53 826	54 417	51 52	66 163 60 706	70 401	71 007	67 979	68 585	69 190 72 824	72 A
								73 430	74 036	74 642	75 248	75 854	76 460	77.0
61 513	62 104	62 696	63 288	63 879	64 471	65 063		77 066	77 672	78 278	78 884	79 490	80 096	80 *
							55	2.64 80 703	81 309	81 915	82 522	83 128	83 735	84 3
								84 341 87 981	88 588	85 555 89 19¢	89 802	90 400	67 375 91 016	91 6
75 722	76 314	76 907	77 499	78 092	78 685	79 277	58	91 623	92 230	92 837	93 444	94 051	94 659	95 29
79 277	79 870	80 463	81 056	81 649	82 242	82 835	59	95 266	95 873	96 481	97 088	97 695	98 303	98 9
	62 683 66 194 69 706 73 219 2.61 76 734 80 251 83 768 87 287 90 808 2.61 94 330 97 853 2.62 01 378 04 904 08 431 2.62 11 960 15 491 19 902 22 555 26 090 2.62 29 626 33 163 36 702 40 242 43 784 43 784 43 784 2.62 47 327 50 871 54 417 57 964 61 513 2.62 65 063 68 614 72 167 75 722 79 277	62 683 63 268 66 194 66 779 69 706 73 219 73 805 2.61 76 734 77 320 80 251 80 837 83 768 84 355 87 287 87 874 90 808 91 395 2.61 94 330 94 917 97 853 98 440 2.62 01 378 01 965 04 904 08 431 2.62 11 960 12 549 19 022 19 611 22 555 23 144 26 090 26 679 2.62 29 626 30 215 33 163 33 753 36 702 37 292 40 242 40 832 43 784 44 374 2.62 47 327 50 871 51 462 57 964 58 555 61 513 62 104 2.62 65 063 65 655 68 614 69 206 72 167 72 760 75 722 763 314	62 683 63 268 63 853 66 194 66 779 67 364 70 291 70 877 72 19 73 805 74 391 80 82 51 80 837 81 423 83 768 84 355 84 941 87 287 87 874 88 461 90 808 91 395 91 982 2.61 94 310 90 195 90 607 2.62 11 960 1965 92 553 94 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90	62 683 63 268 63 853 64 438 66 194 66 779 67 364 67 950 69 706 70 291 70 877 71 462 73 219 73 805 74 391 74 977 805 80 251 80 837 84 494 85 528 87 287 87 874 88 461 89 047 99 0808 91 395 91 982 92 569 262 61 378 01 965 02 553 03 141 06 080 06 667 09 607 10 196 22 555 23 144 23 22 555 23 144 23 22 60 90 26 679 27 268 27 858 26 29 26 679 27 268 27 858 26 29 26 679 27 268 27 858 26 29 26 679 27 268 27 858 26 26 27 858 27 878 28 28 29 28 28 28 29 28 28 28 29 28 28 28 29 28 28 28 29 28 28 28 28 29 28 28 28 28 29 28 28 28 28 28 28 28 29 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28	62 683 63 268 63 853 64 438 65 023 66 194 66 799 67 364 67 364 67 950 68 535 72 0877 73 219 73 805 74 391 74 977 75 562 80 251 80 83 7 81 423 82 009 82 596 88 37 88 44 423 82 009 82 596 91 395 91 982 92 569 93 156 92 562 01 378 91 92 569 93 156 92 563 93 141 03 728 92 569 93 156 92 563 93 141 03 728 92 569 93 156 92 553 03 141 03 728 92 569 93 156 92 553 03 141 03 728 92 569 93 156 92 553 03 141 03 728 92 569 93 156 92 553 03 141 03 728 92 569 93 156 92 553 03 141 03 728 92 569 93 156 92 553 93 156 92 553 93 156 92 553 93 156 92 553 93 156 92 553 93 156 92 553 93 156 93	62 683 63 268 63 853 64 438 65 023 65 608 66 194 66 799 67 0877 71 62 77 291 78 77 75 562 76 148 72 3219 73 805 77 906 80 251 80 837 81 423 82 009 82 596 83 182 88 491 85 528 86 114 86 701 87 87 287 87 874 88 461 89 047 89 634 90 221 90 802 91 90 50 70 87 99 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 60 91 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90	62 683 63 268 63 853 64 438 65 023 65 608 66 194 66 194 66 796 69 706 69 706 69 706 70 291 70 877 71 462 72 634 73 219 73 805 74 391 74 977 75 562 76 148 76 734 80 251 80 837 81 423 82 009 82 596 83 182 83 768 84 355 84 941 85 528 86 114 86 701 87 287 90 808 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 94 917 95 504 96 091 96 678 97 853 98 440 99 028 99 615 00 20 30 70 79 078 11 372 11 960 22 15 09 607 10 196 10 784 11 372 11 960 22 15 09 607 10 196 10 784 11 372 11 960 22 555 23 144 23 24 32 24 32 24 312 25 551 23 144 23 34 343 34 343 34 932 35 522 36 112 36 702 37 802 37	62 683 63 268 63 853 64 438 65 023 65 608 66 194 26 66 796 67 96 67 364 67 950 68 535 69 120 69 706 27 72 048 72 634 73 219 28 73 219 73 805 74 391 74 977 75 562 76 148 76 734 29 261 76 734 77 320 77 906 80 251 80 837 81 423 82 009 82 596 83 182 83 768 84 355 84 941 85 528 86 114 86 701 87 287 32 87 287 87 874 88 461 99 808 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 261 94 904 05 492 06 080 06 667 07 255 07 843 08 431 09 019 09 607 10 196 10 784 11 372 11 960 39 15 491 16 079 16 668 17 256 17 845 18 434 19 022 19 611 20 200 20 789 17 21 966 22 555 23 144 23 733 24 91 22 555 23 144 23 733 24 91 22 555 13 36 702 37 292 37 882 38 472 39 062 39 652 40 242 40 832 41 422 40 832 41 422 40 832 41 422 40 832 41 424 42 013 34 26 03 37 58 61 51 36 79 49 49 55 508 79 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 57 964 58 555 59 147 59 738 60 330 60 921 61 513 53 54	62 683 63 268 63 853 64 438 65 023 65 608 66 194 26 75 824 66 194 66 779 67 364 67 364 67 364 67 364 67 364 67 364 67 364 67 367 3219 70 877 71 462 72 048 72 61 148 76 734 29 73 219 73 805 77 320 77 906 78 492 79 078 79 664 83 182 83 018 83 768 84 355 84 941 85 528 86 114 86 701 90 808 91 395 91 982 92 569 93 156 92 80 808 33 30 84 31 94 197 95 504 96 091 96 678 97 853 98 440 99 028 99 615 80 203 80 79 853 98 440 99 028 99 615 80 203 80 79 853 98 440 99 028 99 615 80 203 80 79 853 19 840 99 028 99 615 80 203 80 431 09 60 90 10 10 10 10 784 11 850 84 31 19 00 22 19 611 20 20 20 789 11 90 22 19 611 20 20 20 789 11 90 22 19 611 20 20 20 789 11 90 22 19 611 20 20 20 789 11 90 22 19 611 20 20 20 789 11 90 22 19 611 20 20 20 789 11 90 22 19 611 20 20 20 789 11 90 20 20 19 6 668 17 256 17 845 18 434 19 022 41 19 02 21 19 60 12 549 13 137 13 725 14 314 14 314 14 90 22 19 611 20 20 20 789 11 39 84 31 19 00 39 10 6 668 17 256 17 845 18 434 19 022 41 19 02 20 19 61 10 10 10 10 784 11 18 50 20 20 10 10 10 10 10 784 11 18 50 20 20 10 10 10 10 10 784 11 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	62 683 63 268 63 853 64 438 65 023 65 608 66 194 26 75 824 76 424 66 799 66 709 70 877 71 462 72 048 72 613 10 73 219 73 805 74 391 74 977 75 562 76 148 76 734 29 86 617 87 217 80 251 80 837 81 423 82 009 82 596 83 182 83 768 84 355 84 4941 85 528 86 11 85 021 90 808 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 888 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 888 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 888 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 888 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 888 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 888 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 888 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 888 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 888 91 395 91 982 92 569 93 156 93 743 94 330 34 04 633 05 234 99 91 91 90 90 807 10 196 10 784 11 372 11 1960 39 22 686 23 289 15 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90 90	62 683   63 268   63 853   64 438   65 023   65 608   66 194   26   75 824   76 424   77 023   66 194   66 779   70 877   71 462   72 048   72 048   76 734   28   86 017   73 219   73 805   74 391   74 977   75 562   76 148   76 734   29   86 017   87 217   87 817	62 683 63 268 63 853 64 438 65 023 65 668 66 194 26 75 824 76 424 77 023 77 622 66 194 66 779 67 364 67 950 68 335 69 120 69 706 70 291 70 877 71 462 72 048 72 634 73 219 73 805 77 1462 72 048 72 634 73 219 73 805 77 906 78 492 79 078 79 664 80 251 80 837 81 423 82 009 82 596 83 182 83 768 84 355 84 941 85 528 86 114 86 701 87 29 29 80 808 81 219 90 808 81 319 91 92 92 569 93 156 93 743 91 91 92 92 500 93 156 93 743 91 91 91 91 91 91 91 91 91 91 91 91 91	66 68	66 6 6 6 6 6 6 6 7 8 7 7 6 6 7 7 8 6 8 6

579 581 582 583 584 585 586 587 588 589 591 592 593 594 596 597 598 599 601 602 603 604 606 607 608

1 57.9 58.1 58.2 58.3 58.4 58.5 58.6 58.7 58.8 58.9 59.1 59.2 59.3 59.4 59.6 59.7 59.8 59.9 60.1 60.2 60.3 60.4 60.6 60.7 60.8

1 57.9 58.1 58.2 58.3 58.4 58.5 58.6 58.7 58.8 58.9 59.1 59.2 59.3 59.4 59.6 59.7 59.8 59.9 60.1 60.2 60.3 60.4 60.6 60.7 60.8

2 115.8 116.2 116.4 116.6 117.9 117.2 117.4 117.6 117.8 118.2 118.4 118.6 118.8 119.2 119.4 119.6 119.8 120.2 120.4 120.6 120.8 121.2 121.4 131.6 131.7 1

Tafel IV.

							log	M.			• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •				
			13								13	<b>1</b> °			
v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
	2.64 98 911							01	,						
1 2	2.65 02 557 06 204			08 028				1 2						27 198 30 938	
3	09 853	10 461	11 070	11 678	12 287	12 895	13 504	3	31 562	32 186	32 809	33 433	34 056	34 680	35 304
4	2.65 17 155			15 329				4	2.67 39 048	35 928				38 423	
6				22 636				5						45 915	42 793 46 539
7				26 292					46 539	47 164	47 789	48 413	49 038	49 663	50 288
8	31 778			29 949 33 608				8						53 412 57 163	
10	2.65 35 438			37 268	!			1							
11				40 930				11	61 542	62 167	62 793	63 419	64 045	64 670	65 296
12				44 593				12						68 426 72 184	
14				51 924				14	72 810	73 436	74 063	74 689	75 316	75 943	76 569
15	2.65 53 758							15	2.67 76 569						
16				59 261 62 932										83 465 87 229	
18	64 768	65 380	65 992	66 604	67 216	67 828	68 441	18	87 856	88 484	89 111	89 739	90 367	90 994	91 622
19				70 278			72 115	19	2.67 95 389					94 761	
20	2.65 72 115 75 791			73 953				20		99 786					
22	79 469	80 082	80 695	81 308	81 921	82 534	83 148	22	2.68 02 928	03 556	04 185	04 814	05 442	06 071	06-700
23				84 988 88 669										09 844	
25	2.65 90 510							25	2.68 14 248						
26	94 194	94 808	95 422	96 036	96 650	97 265	97 879	26	18 02 5	18 654	19 284	19 914	20 543	21 173	21 803
27	97 879 2.66 01 566		1 * *	99 722				27						24 953 28 734	
29				07 098				29						32 516	
30	2.66 08 943							30	2.68 33 147						36 932
31				14 481				31						40 087 43 874	
33	20 02 1	20 637	21 253	21 869	22 485	23 101		33		45 137					
34				25 566			27 414	34		48 926		'		51 454	
35 36	2.66 27 414						31 113	35	2.68 52 086					55 246	
37				36 664				37	59 672	60 305	60 937	61 570	62 203	62 835	63 468
38				40 367			42 219	38		64 101 67 898				66 632 70 431	67 265 71 064
39 40	2.66 45 924							39 40	2.68 71 064					74 231	
41	49 630	50 248	50 866	51 484	52 102	52 720	53 338	41	74 865	75 498	76 132	76 765	77 399	78 033	78 667
42				55 193										81 836 85 641	
44				62 615				44						89 448	
45								45	2.68 90 083						
46 47				70 043										97 066 30 878	
48	75 618	76 238	76 858	77 477	78 097	78 717	79 337	48	2.69 01 513	02 148	02 784	03 420	04 055	04 691	05 326
49				81 197						- 1				08 505	
50	2.66 83 057 86 779			84 918 88 641					2.69 09 141 12 958					12 322	
52	90 502	91 123	91 744	92 365	92 986	93 606	94 227	52	16 776	17 413	18 049	18 686	19 323	19 959	20 5 96
53				96 090										23 780 27 603	
54	97 934 2.67 01 682			99 818				54	2.69 28 240						
56	05 411	06 033	06 655	07 277	07 899	08 521	09 143	56	32 065	32 703	33 340	33 978	34 616	35 254	35 891
57   58				11 009 14 742										39 081 42 910	
59				18 477										46 741	
								<u>.                                    </u>							

	607	608	609	611	612	614	615	616	618	619	621	622	623	624	626	627	628	629	631	632	634	635	636	638	639	
1	60.7	60.8	60.9	61.1	61.2	61.4	61.5	61.6	61.8	61.9	62.1	62.2	62.3	62.4	62.6	62.7	62.8	62.9	63.1	63.2	63.4	63.5	63.6	63.8	63.9	ī
3	121.4 182.1	121.6	182.7	183.3	122.4 183.6	184 2	184.5	184.8	185.4	123.8	124.2 186.3	186.6	186.9	187.2	125.2 187.8	188.1	188.4	125.8 188.7	189.3	126.4 189.6	190.2	190.5	190.8	191.4	127.8 191.7	3
4																									255.6	
6	364.2	364.8	365.4	366.6	367.2	368.4	369.0	369.6	370.8	371.4	372.6	373.2	373 8	374 4	375.6	376.2	376.8	377.4	378.6	379.2	380.4	381.0	381.6	382.8	319.5 383.4	6
7 8	424.9 485.6														438.2											7 8
9	546.3	547.2	548.1	549.9	550.8	552 6	553-5	554-4	556.2	557.1	558.9	559.8	560.7	561.6	563.4	564 3	565.2	566.1	567.9	568.8	579.6	57200	5 72.4	574.2	575.1	9

Tafel IV.

							Tog	M.							
			13	<b>2</b> °							13	3⁰			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	2.69 47 380	48 019	48 657	49 296	49 935	50 574	51 213	o'	2.71 80 270	80 925	81 581	82 236	82 891	83 547	84 20
1	51 213	51 852	52 491	53 130	53 769	54 408	55 047	1		84 858					
2			56 326 60 162					2		88 793					
4			64 001				66 560	3 4		92 729 96 667					, -
5	2.69 66 560						70 401	5	2.71 99 950						
6			71 682				74 244	6	2.72 03 891						
7			75 525					7		08 491					
8	78 088 81 934		79 370	83 857				9		12 436 16 383					
9	2.69 85 781		·						2.72 19 673						
1							93 481			24 281			1		-
2	93 481	94 123	94 765	95 407	96 049	96 691	97 334			28 233					
3			98 618					13		32 186					
14	2.70 01 188						I ———	14	2.72 39 439	36 141			<del></del>		
6							12 760			44 057				1 - 2	1
7	12 760	13 403	14 046	14 690	15 333	15 977	16 620	17	47 357	48 017	48 677	49 338	49 998	50 658	51 31
8			17 907					18		51 979					
9			21 770					19		55 943					
0	2.70 24 346 28 212			26 279			28 212 32 079		2.72 59 247 63 214	63 876					
2			33 369					22		67 844			1 -	1	
3							39 819			71 815					
4							43 691		75 125				77 774		
5	2.70 43 691	44 330	44 982	45 627	46 273	46 919	47 505 51 440	25 26	2.72 79 099	79 762 83 738					
7			52 732							87 715					
8	55 317	55 964	56 610	57 256	57 903	58 549	59 196		91 031	91 694	92 358	93 021	93 685	94 348	950
9			60 489					29		95 676					
0	2.70 63 077							- 1	2.72 98 994		_	1 -		1	1 -
1 2			68 253				70 842		2.73 02 979	07 629					
33							78 615		10 952				13 612		
34	78 61 5	79 263	79 911	80 559	81 207	81 856	82 504		14 942	15 607	16 272	16 937	17 603	18 268	189
35	2.70 82 504	1	1		1	1	1	1	2.73 18 933						
16			91 584				90 287			23 592					
37 38							98 076			31 584					
19			1	1 =	1 -	1	ối 973			35 582					
ю	2.71 01 973								2.73 38 916						
1							09 772			43 584					
3							13 675			47 588 51 594					
14							21 484			55 601					
5	2.71 21 484	22 135	22 786	23 437	24 089	24 740	25 391	45	2.73 58 942	59 610	60 279	60 947	61 615	62 284	62 9
6	25 391	26 043	26 694	27 346	27 997	28 649	29 300	46	62 952	63 621	64 290	64 958	65 627	66 296	66 9
7							33 211			67 634 71 648					
9							41 037			75 664					
o	2.71 41 037	41 690	42 342	42 995	43 647	44 300	44 953	50	2.73 79 012						
1	44 953	45 605	46 258	46 911	47 564	48 217	48 870	51	83 031	83 702	84 372	85 042	85 712	86 382	870
2							52 789		87 053	87 723	88 393	89 064	89 734	90 405	910
54	52 789	57 362	154 090	58 671	59 325	50 050	56 710 60 632	53 54		91 746					
55	2.71 60 632								2.73 99 127						-
56							68 482		2.74 03 155	03 826	04 498	05 170	05 841	06 513	3 07 1
57							72 410		07 185	07 857	08 528	09 200	09 872	10 544	ļ 112
58 59							76 339		11 217	11 889 15 922	16 505	13 233	13 905	14 578	152
ועו	J / 539	/ U 994	1// 549	/ 0 304	/ º <b>y</b> 59	1/2012	80 270	1 27	1,7 4,50	1 5 942	1.0395	1/20/	1/940	10001	,   - J .

638 639	641 642	643 64	646 6	649	651 65	654	655 6	57 658	659	661 663	664 6	666 667	669	671	672 673
2 127.6 127.8 3 191.4 191.7 4  255.2 255.6	64.1 64.2 128.2 128.4 192.3 192.6 256.4 256.8 320.5 321.0	128.6 129. 192 9 193. 257.2 258.	0 129.2 12 5 193.8 19 0 258.4 25	29.6   129.8 9414   1 <b>94</b> .7 59.2   259.6	130,2 130 195,3 195 260,4 260	5.6 196.2 5.8 261.6	131.0 13 196.5 19 262.0 26	11.4 131.6 17.1 197.4 12.8 263.2	131.8 1 197.7 1 263.6 2	32.2 132.6 98.3 198.9 64.4 265.2	132.8 1 199.2 1 265.6 2	33.2 133.4 99.8 200.1 66.4 266.8	133.8 200.7 267.6	134.2 201.3 268.4	34.4 134.6 2 01.6 201 0 3 68.8 260.2 4
6 382.8 <sub>1</sub> 383.4 7 446.6 447.3 8 510.4 511.2	384.6 385.2 448.7 449.4 512.8 513.6 576.9 577.8	385.8 387. 450.1 451. 514.4 516.	0 387.6 38 5 452.2 45 0 516.8 51	88,8 <u>389,4</u> 53,6 <b>454</b> ,3 18,4 519,2	390,6,391 455,7 450 520,8 521	1.2.392.4 5.4 457.8 1 6 523.2	393.0 39 458.5 45 524.0 52	94.2 394.8 9 9 460.6 25.6 526.4	395.4 3 461.3 4 527.2 5	96.6 397.8 62.7 464.1 28.8 530.4	398.4 3 464.8 4 531.2 5	99.6'400.2 66.2,466.9 32.8'533.6	401.4 468.3 535.2	469.7 469.7 436.8	70.4 471.1 37.6 538.4

Tafel IV.

							log	M.							
			13								13				
0	0"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
0'	2.74 19 285								2.76 64 713						
I . 2			24 669 28 708					1 2				70 934 75 083			
3	31 402	32 076	32 749	33 423	34 097	34 771	35 444		77 158	77 850	78 542	79 234	79 926	80 618	81 310
4	35 444		36 792				39 489	4				83 387			
5	2.74 39 489 43 535		44 884					5	2.76 85 464 89 620			91 699			
7	47 583	48 257	48 932	49 607	50 282	50 957	51 632	7				95 858			
8			52 982 57 034					9	97 938 2.77 02 099			00 018 04 181			
10	2.74 59 737	60 412	61 088	61 764	62 440	63 116	63 792	10	2.77 06 262					09 733	
11			65 144 69 201									16 679			
13	71 907	72 584	73 260	73 937	74 614	75 291	75 967	13				20 849		-	
14	75 967	76 644	77 321	77 998	78 675	79 352	80 030	14				25 021			
15	2.74 80 030 84 004		81 384 85 449						2.77 27 107			29 195 33 370			
17			89 515									37 548			
18			93 583									41 727			43 817
20	2.75 00 368		97 653				· ·	19 20	43 817		45 211		46 60 5	47 302 51 486	48 000
21			05 799									54 277			
22			09 874									58 463			
23			13 951					23				62 652			
25	2.75 20 751					I———			2.77 68 939						
26			26 194									75 230			
27			30 278 34 365					27 28				79 427 83 625			
29	37 090	37 771	38 453	39 134	39 816	40 497		29	85 725	86 425	87 125	87 825	88 526	89 226	89 926
30	2.75 41 179						45 270		2.77 89 926			92 028 96 232			
31			46 634 50 728									oo 438			
33			54 823					1	2.78 02 541						
34	2.75 61 653		62 020	·		-		34 35	2.78 10 961			08 856			
36			67 121									17 281			
37			71 223					1				21 497			
38			75 328 79 434					38 39				25 714 29 934		31 340	
40	2.75 82 173								2.78 32 044			34 155			·
41			87 653									38 378			
42			95 878									46 831			
44	98 622	99 308	99 994	õo 680	ō1 366	Ō2 O52	õ2 739	44	48 945	49 650	50 355	51 060	51 765	52 470	53 175
45 46			04 111									55 291 59 <b>52</b> 4			
47	10 978	11 665	12 352	13 039	13 726	14413	15 100	47				63 758			
48	15 100	15 788	16 475	17 162	17 850	18 537	19 225	48	65 877	66 583	67 289	67 995	68 702	69 408	70 114
49 50	2.76 23 351		20 600		-			_	2.78 74 354			76 475			
51	27 478	28 167	28 855	29 543	30 231	30 920	31 608	51	78 596	79 303	80 010	80 717	81 425	82 132	82 839
52	31 608	32 297	32 985	33 674	34 362	35 051	35 740	52	82 839	83 547	84 254	84 962	85 669	86 377	87 085
53			37 117 41 252									89 208 93 457			
55	2.76 44 009	44 698	45 388	46 077	46 767	47 456	48 146	55	2.78 95 582	96 290	96 999	97 707	98 416	99 125	99 833
56 57			49 525									ō1 960			
58			53 665						2.79 04 087 08 342			10 470			
59			61 950									14 728			
				,			,	'						,	
	672 674 67	5 677 6	78 679	681 68	3 684	686 687	689 6	91 6	93 694 696	698 699	701 7	03 704	706 70	7 709	710

	672	674	675	677	678	679	681	683	684	686	687	689	691	693	694	696	698	699	701	703	704	706	707	709	710	
ı	67.2	67.4	67.5	67.7	67.8	67.9	68.1	68.3	68.4	68.6	68.7	68.9	69 1	69.3	69.4	69.6	69.8	69.9	70.1	70.3	70.4	70 6	70.7	70.0	71.0	1
3	134.4	134.0	135.0	135.4	135.0	135.0	130.2	130.0	130.8	137.2	137.4	137.0	130.2	130.0	130.0	139.2	139.0	139.0	140.2	140.0	140.0	141.2	141.4	141.0	142.0 213.0	2
4	268.8	269.6	270.0	270.8	271.2	271.6	272.4	273.2	273.6	274.4	274.8	275 6	276.4	277.2	277.6	278.4	279.2	279.6	280.4	281.2	281.6	282.4	282.8	283.6	284.0 355.0	4
6	403.2	404.4	405.0	406.2	406.8	407.4	408.6	409.8	410.4	4116	412,2	413.4	414.6	415.8	416.4	417.6	418.8	419.4	420.6	421.8	422.4	423.6	424.2	425.4	426.0	
7	470.4	471.8	472.5	473.9	474.6	475-3	476 7	478.1	478.8	480.2 548.8	480.9	482.3	483.7	485.1	485.8	487.2	488.6	489.3	490.7	492.1	492.8	494.2 564.8	494-9	496 3	49 <b>7.</b> 0	7 8≡
9	604.8	606.6	607.5	609.3	610.2	611.1	612.9	614.7	615.6	617.4	618.3	620,1	621.9	623.7	624 6	626.4	628.2	629.1	630.0	632.7	633.6	635.4	636.3	6 <u>3</u> 8(1	639.9	9

_								M.							
			13	<b>6</b> º							13	<b>7</b> °			
, 11	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60
o'	2.79 16 858	17 568	18 278	18 989	19 699	20 409	21 119	o'	2.81 76 045	76 775	77 505	78 235	78 965	79 696	80
1					23 961			1					83 348		
2	25 382				28 226			2					87 733		
3					32 492			3					92 120		
4					36 760			4	2.81 97 972				96 509		
5	2.79 38 184 42 454				41 031	41 743		5	2.82 02 364						
7		47 440	48 152	48 865	49 577	50 290	51 002	7					09 688		
8					53 853			8					14 085		,
9	55 279	55 992	56 705	57 418	58 131	58 845	59 558	9	15 551	16 284	17017	17 751	18 484	19 217	119
0	2.79 59 558	60 271	60 985	61 698	62 412	63 125	63 839	10	2.82 19 951	20 684	21 418	22 152	22 885	23 619	24
1					66 694			11					27 289		
2					70 978								31 694		
3					75 264								36 102		
4		77 408			79 552		80 982	.14			39 041		40 511		
5	2.79 80 982		82 412		83 842			15	2.82 41 981				44 923		
5		,			88 134 92 428			16					49 336		
B					96 724				_	1 - : :			58 170	7 2 .	
9		98 872			ÕI 022			19					62 590		
5	2.80 02 455	03 171	03 888	04 605	05 322	06 038	06 755	20	2.82 64 064						
ı	06 755	07 472			09 623								71 436		
2	11 058	11 775	12 492	13 210	13927	14 645	15 362	22					75 863		
3					18 233				77 338	78 076	78 815	79 553	80 291	81 029	81
ŀ		20 387	21 105		22 541			24					84 721		1 .
·	2.80 23 978				1 -				2.82 86 199						
			29 725				32 601						93 588		
3		37 634	34 039	39 073			36 915 41 232						98 025 02 464		
او		41 951	1 - 2 - 1	43 391			45 550	29	2.83 03 944	٠ ـ ـ ١			06 905		
٦	2.80 45 550	46 270		47 710				30	2.83 08 385						
	49 871				52 752			31					15 793		
2					57 076								20 240		
3		59 239			61 402			33					24 689		
4	62 844	63 566	-		65 730	66 451	67 173	34					29 141		
5	2.80 67 173	, , , ,	1	69 338	1 '	70 782		35	2.83 30 625	31 367	32 109	32 852	33 594	34 337	35
6					74 392				35 079	35 822	36 564	37 307	38 050	38 793	39
7					78 726	79 448 83 784		37					42 508		
9			81 616		87 399		1	38 39		49 198	40 042	50 686	46 967 51 429	52 173	52
	2.80 88 846					I			2.83 52 917						
ı					96 081				2.03 32 91/	58 126	58 871	50 615	60 360	61 104	61
2					õo 425				61 849	62 594	63 338	64 083	64 828	65 573	66
3-	2.81 01 874							43	66 318	67 063	67 808	68 553	69 298	70 044	,70
1					09 120				70 789	71 534	72 280	73 025	73 771	74 517	75
5									2.83 75 262	76 008	76 754	77 500	78 246	78 992	79
6					17 822			46	79 738	80 484	81 230	81 976	82 723	83 469	84
7 II					22 176				84 215	84 962	85 708	80 455	87 201	67 948	00
3					26 532 30 890				88 095	03 024	90 1 69	90 930	91 683 96 166	26 012	97
5	2.81 32 344	-							2.83 97 661	08 400	00 156	00 000	30 651	01 200	02
					39 613					02 80	03 642	04 201	05 130	05 887	06
2	41 067	41 795	42 522	43 250	43 977	44 705	45 432	52	06 635	07 383	08 132	08 880	09 628	10 377	11
3	45 432	46 160	46 888	47 616	48 344	49 071	49 799	53	11 125	11 874	12623	13 371	14 120	14 869	15
4	49 799	50 527	51 256	51 984	52 712	53 440	54 169	54	15618	16 367	17 116	17 865	18 614	19 363	20
5	2.81 54 169	54 897	55 625	56 354	57 082	57 811	58 540	55	2.84 20 112	20 862	21 611	22 361	23 110	23 860	24
6					61 455				24 609	25 359	26 109	26 858	27 608	28 358	29
7	62 91 3	63 642	64 371	65 100	65 829	66 559	67 288	57	29 108	29858	30 608	31 358	32 109	32 859	33
8		72 395			70 206				33 609	34 360	35 110 39 614	35 861	36 611	37 302	42
9															

	710	712	713	715	717	719	721	722	723	725	727	729	731	732	733	735	737	739	741	742	744	746	747	749	751
1 2	71.0 142 0	71.2	71.3	71.5	71.7	71.9 143.8	72.1 144.2	72.2 144.4	72.3 144.6	72.5 145 0	72.7 145.4	72.9 145.8	73.1	73.2 146.4	73.3	73-5	73.7	73.9	74.1 148.2	74.2 148.4	74·4 148.8	74.6 149.2	74·7 149·4	74.9 149.8	75.1. 1 150.2 2
3	213.0	213.6	213.9	214.5	215.1	215.7	216.3	216.6	216.9	217.5	218.1	218.7	219.3	219.6	219.9	220.5	221.1	221.7	222.3	222.6	223.2	223.8	224.1	224.7	225.3
5	355.0	356.0	356.5	357.5	358.5	359.5	360.5	361.0 433.2	361.5	362 5	363.5	364.5	365.5	366.0	366.5	367.5	368.5	369.5	370 5	371.0	372.0	373.0	373-5	374.5	375.5
7 8	497.0 568.0	498.4 569 6	499.1	500.5	501.0 573.6	503.3	504.7 576.8	505.4 577.6	506.1 578.4	507.5 580.0	508.9 581.6	510.3 583.2	511.7 584.8	512.4 585.6	513.1	514.5	515.9 589.6	517.3	518.7 592.8	519.4 593.6	520.8 505.2	522.2 596.8	522.9 597.6	524.3 599.2	525.7 ? 600.8 8
9	639.0	640 8	641.7	643.5	645.3	647.1	648.9	649.8	650.7	652.5	654.3	656.1	657.9	658.8	659.7	661.5	663.3	665. I	666.9	667.8	669.6	671.4	672.3	674 1	675.9 9

_							log	M			,				
			13	8°							139	<b>P</b> °			
r	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o″
o'								01	2.87 16 947		.,,			•	
1 2			48 628 53 139					2			23 134				
3 :			57 651					3			32 423				
4	60 661		62 166	l				4	35 521		37 070				
5	2.84 65 177							5	2.87 40 170						
6 - 7			71 202					6 7			46 372				
8	78 739	79 493	80 247	81 001	81 755	82 509	83 263	8			55 683				
9			84 772			( <del></del>		9			60 342				
10			93 830					10	2.87 63 450		65 004				
12			98 362								74 333				
13	2.85 01 385										79 001				
14			07 433								83 672				
16	2.85 10 458 14 998		16 512						2.87 86 787 91 461		93 019				
17	19 540	20 298	21 055	21 812	22 570	23 327	24 085		96 137	96 917	97 697	98 476	99 256	ō0 036	õo 816
18		1 ' 2	25 600					18	2.88 00 816						
19	2.85 33 180		30 147		36 214			20	2.88 10 181		07 058			14 085	
21			39 249								16 429				
22	42 284	43 043	43 803	44 562	45 321	46 080	46 840	22			21 118				
23.		47 599 52 157	48 359	53 677			51 397 55 957	23			25 809 30 502				
25	2.85 55 957							25	2.88 33 632				100		
26	60 519	61 280	62 040	62 801	63 562	64 322	65 083		38 330	39 113	39 896	40 679	41 462	42 246	43 029
27			66 605					27 28	43 029	43 813	44 596 49 299	45 380	46 164	46 947	47 731
29			75 741		3 -	1	1 2 2	29			54 004				
30	2.85 78 789		80 313					30	2.88 57 142					1	
31			84 887	,				31			63 421				
32			89 463 94 041								68 133 72 847				
34			98 621					34			77 564				
35	2.86 01 676							35	2.88 80 709						
36			12 375								87 004 91 727				
38	15 435		16 965					38			96 453				
39			21 556			1		39	99 605	<u>ōo 393</u>	ÕI 182	ŏ1 970	ō2 758	ō3 547	õ4 335
40	2.86 24 618							40	2.89 04 335						
41 42			30 746 35 344								10 645				
43	38 411	39 177	39 944	40 711	41 478	42 245	43 012	43	18 539	19 328	20 118	20 908	21 698	22 488	23 278
44			44 547					44			24 858			1	
45 46	2.86 47 616	48 384	49 152 5 <b>3</b> 759	49 919	50 687	51 455	52 223	45	2.89 28 019 32 763	28 810	29 600 34 345	30 391	31 182	31 973	32 763
47			58 368								39 092				
48	61 442	62 211	62 980	63 748	64 517	65 286	66 055	48	42 258	43 050	43 842	44 633	45 425	46 217	47 009
49			67 593								48 593				
50	2.86 70 670 75 288		76 828					50 51	2.89 51 762 56 518		53 347 58 104				
52	79 908	80 678	81 448	82 218	82 989	83 759	84 530	52	61 276	62 069	62 863	63 656	64 450	65 243	66 037
53			86 071 90 696								67 624 72 387				
<u>54</u>	2.86 93 780		<del></del>		,				2.89 75 565						
56	98 409	99 181	99 953	ÕO 724	õi 496	ō2 268	03 040	56	80 332	81 127	81 922	82 717	83 512	84 307	85 102
57	2.87 03 040	03 812	04 584	05 357	06 129	06 901	07 674	57	85 102		86 692				
58 59			09 218								91 465 96 <b>24</b> 1				
"			, ,,,				/./		,, ,,	22 113	, ,	, ,,	J 33		// [=
				106-1-0	2 25-	2621-6-	Jest-	72 -	25 222 222	-0.   -0.	100-	0, -0.	501 E-	المماه	
	751 752 754	7750 7	759	701 70	3 705	707 709	7 771 7	/5!7	775 777 779	/01 78	705 7	07 789	791 79	3   795   1	797

751 752 754 756 758 759 761 763 765 767 769 771 773 775 777 779 781 783 785 787 789 791 793 795 797 1 775.1 75.2 75.4 75.6 75.8 75.9 76.1 76.3 76.5 76.7 76.9 77.1 77.3 77.5 77.7 77.9 78.1 78.3 78.5 78.7 78.9 79.1 79.3 79.5 79.7 1 2 150.2 150.4 150.8 151.2 151.6 151.8 152.2 152.6 153.0 153.0 153.4 153.8 154.2 154.6 155.0 155.4 155.8 156.2 156.6 157.4 157.8 158.2 158.6 159.0 159.4 2 225.3 225.3 225.6 226.8 227.4 227.7 228.3 228.9 229.5 230.1 230.7 231.3 231.9 232.5 233.1 233.7 234.3 234.9 235.5 236.1 236.7 237.3 237.9 238.5 239.1 23 375.5 376.0 377.0 378.0 379.0 379.5 381.5 382.5 183.5 188.5 188.5 188.5 188.5 189.5 380.5 387.5 380.5 380.5 387.5 380.5 380.5 387.5 380.5 380.5 380.5 387.5 380

							log	M							
			14	O°							14	1°			
v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'									2.92 90 47						
1 2	2.90 04 205						08 987		95 40 2.93 00 33	3 96 224					
3							18 558			06 085	06 907	07 729	08 551	09 374	10 196
4							23 347		1019			12 664			
5 6.	2.90 23 347 28 138	1					28 138 32 932		2.93 15 13 20 07	1 20 894					
7							37 728			25 836					
8		43 326					42 526	ا و	34 90	30 780 2 35 726		37 376			
10	2.90 47 327								2.93 39 85		1		1	1 .0	1
11							56 936 61 744			2 45 627 5 50 581					
13	61 744	62 546	63 348	64 149	64 951	65 753	66 555	13	54 71	55 538	56 364	57 191	58 017	58 844	59 670
14							71 368	1	2.93 64 63	65 450					
16	2.90 71 368 76 183						81 001			70 423	1				
17	81 001						85 821			75 390					
19	90 644			•	1		90 644 95 469			1   80 359 2   85 <b>3</b> 31					
20	2.90 95 469				1 - 1										
21	2.91 00 296						05 126			95 283 1 00 262					
23	09 958	10 764	11 570	12 375	13 181	13 987	14 793	23	2.94 04 41	05 244	06 075	06 906	07 737	08 567	09 398
24							19 630	_		10 229					
25 26	2.91 19 630 24 470						29 312		2.94 14 38 19 37	20 206	1 .		1	1	
27		1					34 156	- 1	,	25 199			1	1 -	1 '
28	34 156 39 003						39 003 43 852			1   30 194 8   35 191	l		1		
30	2.91 43 852	44 661	45 469	46 278	47 087	47 895	48 704	30	2.94 39 35						
31							53 558			6 45 194 5 50 199					
33	58 41 5	59 225	60 034	60 844	61 654	62 464	63 274	33	54 37	55 207	56 042	56 877	57 712	58 547	59 382
34	2.91 68 136						68 136		2.94 64 39	65 217					-
36							77 866			70 246					
37 38	1 2	l _			1		82 735 87 606	1		7   75 264 3   80 285					
39							92 480			85 308					
40	2.91 92 480								2.94 89 49						
41 42							02 235 07 116			1 95 362 5 00 394					
43	07 116	07 930	08 744	09 558	10 372	11 186	12 000	43	2.95 04 58	05 427	06 266	07 106	07 945	08 784	09 624
44							16 886			10 464					
46	21 775	22 590	23 405	24 220	25 035	25 851	26 666	46	1970	1 20 544	21 384	22 225	23 066	23 906	24 74
47 48	26 666 31 560	27 482	28 297	29 113	29 928	30 744	31 560 36 456	47 48		7 25 588 1 30 635					
49	36 456	37 272	38 088	38 905	39 721	40 538	41 354	49		35 684					
50	2.92 41 354				44 621		46 255		2.95 39 89	40 736 45 791		42 421			
51 52							51 159 56 065		50 00	5 50 848	51 691	52 534	53 378	54 221	55 004
53	56 065	56 883	57 701	58 519	59 337	60 155	60 974 65 885	53	55 06	55 908	56 751	57 595	58 439	59 283	60 120
54 55	2.92 65 885								2.95 65 19						
56	70 798	71 617	72 436	73 256	74 075	74 895	75 714	56	70 25	71 103	71 948	72 793	73 638	74 483	75 328
57 58							80 633 85 554		75 32 80 40	8 76 173 81 246	77 019 82 092	77 804 82 938	78 710 83 784	79 555 84 630	85 476
59	85 554	86 374	87 194	88 oi 5	88 836	89 656	90 477	59	85 47	86 322	87 168	88 015	88 861	89 707	90 554
	796 798 80	1 803 8	805 807	809 81	1 813	815 819	7 819 8	21 8	823 825 827	829 83	833 8	35 837	839 84	1 844	847
1	79.6 79.8 80.	т 8о.з 8	80.5 80.7	80.9 81	. r 81.3	81.5 81.	7 81.9 8	32.1	82.3 82.5 82.5	82.9 83.	r 83.3 8	33.5 83.7	83.9 84	4.1 84.4	84.7 1
3	159.2 159.6 160. 238.8 239.4 240	.2 160.6 10 .3 240.9 2	61.0 161.4 41.5 242.1	161,8 162	2.2 162.6 1 3.3 243.9 2	163.0 163. 244.5 245.	1 245.7 24	6.3 2	64.6 165.0 165 46.9 247.5 248"	165.8 166. 248.7 249.	2 166.6 16	67.0 167.4 50.5 251.1	167.8 168 251.7 251	3.2 168.8 1 2.3 253.2 2	154.1
4	318.4 319.2 320	4 321.2 3	22.0 322.8	323.6 324	325.2	326.0 326.	8'327.6 32	28.4 3	29.2 330.0 330.1	331.6 332.	4 333.2 33	34.0 334.8	335.6 336	5.4 337.6 3	338.5
6	477.6 478.8 480	6 481.8 4	83.0 484.2	485.4 486	487.8	89.0 490.	2 491.4 49	2.6 49	93.8 495.0 496.	497.4 498.	6 499.8 50	502.2	503.4 50	4.6 500.4 5	500.2
Q I	557.2 558.6 560. 636.8 638.4 640.	.8 642.4 6.	44.01645.6	647.2 648	3.81650.416	52.01652	6 655.2 65	:6.8 6:	£8.∡ 660.0 66±.0	662.2 664.	8 6666.4 66	58.a.66a.6	671.2 675	2.89675.2 0	277.0 "
9	716.4 718.2 720	9 /22.7 7	-4.5 /20.3	720,1 720	731.7	33.5 735	3 /3/-1 73	3.9 7	0.7 742.5 744.	740.1747.	9[/49-7]7	p5[753-3	/39(1)75	1.9/139.01	

Tafel IV.

						i	log	М.							
			191								14	<b>3</b> º			
<u>v</u>	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	ט	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
oʻ	2.95 90 554							01							
1    2	2.96 00 717		97 328					1   2						15 007	
3	05 803	06 651	07 499	08 347	09 195	10 043	10 892	3						20 258	
_4			12 588		· <del></del>			4						25 512	
5 t			17 680					5   6	2.99 <b>26</b> 388					30 769 36 029	
7	26 173	27 022	27 872	28 722	29 572	30 422	31 272	7	36 906	37 783	38 660	39 537	40 414	41 291	42 169
8	31 272 36 373		32 972					8						46 556	
10			38 075				46 585	10			49 190				52 703 57 974
11			48 288			50 843	51 694	11						62 369	
12	51 694	52 546	. 53 398	54 250	55 102	55 955	56 807	12						67 646	_
13			58 512 63 627								75 566			72 925	79 088
15	2.96 67 040								2.99 79 088			-			
16	72 160	73 014	73 867	74 721	75 575	76 429	77 283	16	84 373	85 254	86 136	87017	87 899	88 780	89 662
18			78 991 84 118					17						94 071	
19			89 247						2						
20	2.96 92 668								3.00 05 544						
21	2.97 02 939		99 514											15 262 20 567	
23			09 791		11 505	12 362	13 220	23	•					25 874	
24	13 220			15 792			18 364				·			31 185	
25	2.97 18 364		20 080						3.00 32 070					36 498	
27	28 661		30 379				33 814							47 134	
28			35 532			38 110								52 455	
30	38 970		40 689				44 128		53 343 3.00 58 668		55 118				62 006
31			51 009											68 439	
32	54 452	55 313	56 174	57 035	57 896	58 757	59 618	32						73 772	
33   34			66 511								81 777			79 108	79 998 85 338
35									3.00 85 338	·				1	
36	75 133	75 996	76 859	77 722	78 584	79 447	80 310	36						95 134	
37 38			82 037 87 218						96 026 3.01 01 374					00 482 05 833	
39			92 401											11 186	
40	2.97 95 858								3.01 12 079	1 .					17 436
41	2.98 O1 O46 O6 237		02 776						,		1 -	i	1	21 902	
43	11 431	12 297	13 163	14 029	14 895	15 761	16 627	43	28 159	29 053	29 947	30 841	31 735	32 630	33 524
44			18 360						33 524	34 419	35 313	36 208	37 103	37 998	38 893
45 46	2.98 21 826	22 693	23 560 28 762	24 427	25 294	20 161	27 028	45		39 788	40 683	41 578	42 473	43 369	44 204
47	32 233	33 100	33 968	34 836	35 704	36 572	37 440	47						54 119	
48	37 440	38 308	39 176	40 045	40 913	41 781	42 650	48						59 499	
49	2.98 47 863		44 387						3.01 65 779					64 882	
51			54 817											75 656	
52	. 58 297	59 167	60 037	60 907	61 777	62 647	63 518	52	76 554	77 453	78 351	79 250	80 148	81 047	81 946
53 54			65 259 70 484						81 946 87 241	88 240	89 140	90 010	90 939	86 441 91 839	92 738
55	2.98 73 968								3.01 92 738	93 638	94 538	95 438	96 339	97 239	98 139
56	79 198	80 070	80 942	81 814	82 686	83 558	84 430	56	98 139	99 039	99 940	ōo 840	ÕI 741	ō2 642	03 543
57 58			86 175 91 411											08 048	
59			96 649						14 359	15 260	16 162	17 064	17 967	18 869	19 771
		<u> </u>	<u> </u>			<u> </u>	L	l	L	1	<u> </u>	<u></u>	<del></del>	<del>'</del>	
	846 848 85	1 853 8	855 858	861 86	3 866	868 871	873 8	76 8	78 881 883	885 88	7 889 8	92 894	897 89	99 901	903
		بات داد			11						1 1.	1 -		!- '	",

Tafel IV.

							TOR	M.							
			14	<b>4</b> °							14	5°			
v	0"	10"	20"	30"	40″	50"	60"	$\boldsymbol{v}$	ο"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'								oʻ			1 -	1		1	
1 1					1	29 701 35 122							59 334 64 936		
3						40 546		3	66 805				70 542		
4						45 972		4	72 411		1 -	1 -	76 150		
5	3.02 46 877							5	3.05 78 021	1	79 891		81 762	1	
6						56 835 62 270							87 377 92 995		
7 8						67 709							98 616		
9					1	73 150	_	9	3.06 00 491						
0	3.02 74 057								3.06 06 116						
I						84 042 89 492							15 498		
3						94 946							26 769		
4						ŌO 4O2			28 649				32 409		
5 j									3.06 34 290				38 052		
61						11 324 16 789							43 699		
8						22 257							55 001		
9	23 169	24 081	24 993	25 905	26 817	27 729	28 641	19	56 886				60 657		
0	3.03 28 641								3.06 62 543	1		, , ,	1		
1 2						38 680 44 161							71 978		
3						49 644							83 312		
4		51 472				55 130			85 202	86 147	87 093	88 038	88 984	89 929	90 8
5	3.03 56 045								3.06 90 875						
7						66 112			96 551 3.07 02 230				06 018		
8						77 106							11 703		
9	78 023	78 939	79 856	80 773	81 690	82 607	83 525	29	13 598	14 546	15 494	16 442	17 390	18 339	192
0	3.03 83 525								3.07 19 287						
2						93 619		- (		1	•	ľ	28 775 34 473		
3	3.04 00 049									37 323		1		41 124	
4	05 563	06 482	07 401	08 321	09 240	10 160	11 080	34	42 074		43 975		45 877		
5	3.04 11 080								3.07 47 779						
7						21 202 26 728		- 1	53 487		55 391	1 2 .	57 294 63 008	1 2	
8		2 ' ' '				32 257							68 724		
9				35 944				39		71 584		73 491			
٥	3.04 38 711								3.07 76 352				80 168		
1 2						48 862							85 894 91 624		
3	55 326	56 250	57 174	58 098	59 022	59 947	60 871	43	93 534	94 490	95 445	96 401	97 356	98 312	99 2
4						65 494							ō3 093		
5 6	3.04 66 419					71 044 76 597			3.08 05 005				08 832 14 575		
7 II						82 154							20 320		
В∥	83 080	84 006	84 933	85 860	86 786	87 713	88 640	48	22 236	23 195	24 153	25 111	26 070	27 028	279
9						93 276							31 822		
2	3.04 94 203					98 841 04 410			3.08 33 740				37 578 43 337		
2	3.05 05 338								45 257	46 217	47 178	48 138	49 099	50 060	510
3	10911	11 840	12 769	13 698	14 627	15 557	16 486	53	51 020	51 981	52 942	53 903	54 864	55 826	56 7
4						21 135		- 4					60 633		
5 6	3.05 22 065 27 646	1				26 716 32 300		55 56	3.08 62 557				66 405 T		
7						37 887							77 959		
8						43 478			79 886	80 850	81 814	82 777	83 741	84 705	85 66
9	44 410	45 342	40 274	47 206	48 139	49 071	50 004	59	85 669	80 033	57 598	58 562	89 526	90 491	91 45

902 904 907 909 912 915 917 919 922 925 928 931 933 935 938 941 944 946 949 952 954 957 959 962 965 1 90.2 90.4 90.7 90.9 91.2 91.5 91.7 91.9 92.2 92.5 92.8 93.1 93.3 93.5 93.8 94.1 94.4 94.6 94.9 95.2 95.4 95.7 95.9 96.2 96.5 1 1 90.2 90.4 183.4 183.8 184.4 183.8 184.4 183.0 183.4 183.8 184.4 183.0 183.4 183.8 184.4 183.0 183.4 183.8 184.4 183.0 183.6 184.2 186.6 187.0 187.0 187.0 188.2 188.8 189.2 183.8 190.4 190.8 191.4 191.8 193.4 193.0 183.4 183.8 184.4 183.0 183.7 183.2 183.8 183.2 183.8 183.2 183.8 190.4 190.8 191.4 191.8 193.4 193.0 183.4 183.8 184.4 183.0 183.4 183.8 184.4 183.0 183.2 183.8 183.6 183.8 183.6 183.8 183.6 183.8 183.6 183.8 183.6 183.8 183.6 183.8 183.6 183.8 183.6 183.8 183.6 183.8

							log	М.							
			14	<b>6</b> °							14	<b>7</b> º			
	0"	10"	20"	30"	40″	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	3.08 91 456							0'	3						
ı		98 210			1 - '	1		1						55 784	
3	3.09 03 038	09 801						3						61 784	
4		15 601						4		69 790					74 796
5		21 404						5	3.12 74 796	75 798	76 800	77 802	78 803	79 806	80 808
6	13	27 211						6						85 820	
7 8.		33 02 1 38 8 34						7 8						91 837	
9	43 681	44 651			47 561			9						ō3 883	
10	3.09 49 501	50 471	51 441	52 412	53 382	54 353	55 324	10	3.13 04 888	05 892	06 897	07 902	08 907	09 912	10 917
11		56 295	1	1		1								15 944	
12		67 951						12						21 979 28 018	
14	72 812	73 785	,		76 703		78 648	- 1						34 060	
15	3.09 78 648	79 621	80 595	81 568	82 541	83 514	84 488	15	3.13 35 068	36 075	37 083	38 091	39 099	40 106	41 114
16		85 461	86 435	87 409	88 383	89 357	90 331	16						46 156	
17 18		91 305						17						52 209 58 266	
	3.10 02 027							19						64 326	
20	3.10 07 880	08 855	09 831	10 807	11 783	12 760	13 736	20	3.13 65 337	66 347	67 358	68 368	69 379	70 390	71 401
21		14 712					1	21						76 458	
22		20 572 26 436					25 459 31 325	22						82 529 88 603	
24		32 303						23						94 681	
25	3.10 37 195	1						25	3.13 95 695						
26		44 047						26	3.14 01 777						
27		49 924 55 805						28						12 937	
29		61 689					66 595	29		21 062					26 143
30							72 485	30	3.14 26 143						
31		73 467						31						37 329	
32 33		79 361 85 258						32						43 436	
34		91 159						33 34						55 661	
35	3.10 96 079							35	3.14 56 681					1	
36	3.11 01 987							36						67 901	
37 38		08 883						37 38						74 026 80 155	
39		20 715						39						86 287	
40	3.11 25 650	26 637	27 624	28 611	29 599	30 586	31 574	40	3.14 87 309	88 332	89 355	90 377	91 400	92 423	93 446
41		32 562												98 563	
42 43		38 490 44 422					1	42	99 586 3.15 05 730					10 853	
44		50-357												17 004	
	3.11 55 306			-				45	3.15 18 029	19055	20 081	21 106	22 132	23 158	24 184
46	61 247	62 238	63 229	64 219	65 210	66 201	67 192	46	24 184	25 211	26 237	27 263	28 290	29 316	30 343
47 48	72 141	68 183 74 132	75 124	70 166	71 157	72 149	73 141	47	30 343 26 505	31 370	32 397	33 424 30 c88	34 451	35 478 41 643	30 505
49		80 085							42 671	43 699	44 727	45 756	46 784	47 812	48 841
	3.11 85 048	86 041	87 034	88 027	89 020	90 013	91 007	50	3.15 48 841	49 870	50 898	51 927	52 956	53 985	55 014
51		92 000												60 161	
52 53	96 969 3.12 02 935	97 963												66 342	
54		09 899									1	1			79 744
55	3.12 14 877								3.15 79 744						
56	20 853	21 849	22 846	23 842	24 839	25 836	26 8 3 3	56						91 099	
57 58		27 830 33 814												97 298	
59		39 801							3.16 04 534						
		1		1		L				<u> </u>	<del></del>		l	ــــــــــــــــــــــــــــــــــــــ	<b></b>
<u>~</u>	65 66		- [ 0 ]	-90	1.0-1			1	1002 1005 1	0			!		

964	967	969	972	975	978	981	984	987	991	994	997	999	1002	1005	1008	1011	1014	1017	1021	1024	1027	1029	1032	1035	۱ ا
96.4			97.2			98.1	98.4	98.7	99.1	99.4	99.7												103.2		
289.2	290.1	290.7	291.6	292.5	293.4	294.3	295.2	296.1	297.3	298.2	299.1	299.7	300,6	301.5	302.4	303.3	304.2	305.1	306.3	307.2	308.1	308.7	206.4 309.6	310.5	3
482.0	483.5	484.5	486.o	487.5	480.0	400.5	402.0	493.5	405.5	497.0	498.5	499.5	501.0	502.5	504.0	505.5	507.0	508.5	510.5	512.0	513.5	514.5	412.8 516.0	517.5	5
674.8	676.0	678.3	680.4	682.5	684.6	686.7	688.8	600.0	693.7	695.8	647.9	699.3	701.4	793.5	705.6	707.7	700.8	711.0	714.7	716.8	718.0	720.3	722.4	724.5	7
771.2 867 6	773.6 870.3	775.2 872.1	777.6 874.8	780.0 877.5	782.4 880.2	784.8 882.9	787 2 885.6	789.6 888.3	792.8 891.9	795.2 894.6	7117.6 897.3	709.2 889.1	801.6 901.8	804.0 904.5	806.4 907.2	808.8 909.9	811.2 912.6	813.6 915.3	816.8 918.9	819.2 921.6	821.6 924.3	823.2 926.1	825.6 928.8	828.0 931.5	8 9
		-								-							·		igitiz	ed by 6	7 *	-	91		_

Tafel IV.

							log	<b>M</b> .							
			14	€°							14	<b>P</b> °			
<b>v</b> }	0"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	$\boldsymbol{v}$	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	3.16 10 741		12810					oʻ							
1 2			19 022					1 2	90 531 3.20 02 976		98 679				
3	29 383	30 420	31 456	32 493	33 530	34 567	35 604	3	09 424	10 500	11 575	12 650	13 726	14 802	15 87
4	35 604		37 679 43 906	38 717 44 944		40 792		4	3.20 22 334		18 029	19 105 25 564	26 641		
6	48 059	49 097	50 136		52 214	53 253	54 292	5			30 949				
7			56 370 62 608					7 8	• • • • •		37 415 43 885		1 - 2 - 1		1 '-
9			68 849					9			50 359				
10		74 053			77 177						56 837				
11 12	79 200 85 512		81 344 87 596					11			63 <b>3</b> 19 69 805		71 968		
13	91 767	92 810	93 853	94 896	95 939	96 983	98 026	- 1	74 132	75 21 3	76 295	77 377	78 460	79 542	80 62
14	98 026 3.17 04 289		06 378			03 245	10 556	14	3.20 87 121		80 288		91 455		·
16	10 556	11 601	12 645	13 690	14 736	15 781	16 826	16	93 622	94 706	95 790	96 874	97 958	99 042	ÕO 12
17			18 917 25 193					17	3.21 00 127		02 296				
19	29 378		31 472				1 - 5 -		-		15 320	1 5			1
20	3.17 35 660			38 803		40 898			3.21 19 665						
2 I 2 2		42 994 49 <b>28</b> 4	50 333		46 138 52 430				20 180 32 711		28 361 34 887	,	1	1	, -
23		55 578	56 627		58 726			- 13	39 240		41 418				
24	60 825 3.17 67 126		62 925		65 026	· — —	73 431	24	3.21 52 311		47 952 54 491	55 581			
26	73 431	74 482	75 533	76 585	77 636	78 688	79 739	26	58 852,	59 943	61 033	62 124	63 215	64 306	65 39
27 28		80 791 87 104			83 947 90 262	1	86 052 92 368	· 1			67 580 74 131		1		1 -
29		93 421		95 527	96 581	97 634	98 688	29	78 500		80 686		1		
30	3.17 98 688 3.18 05 012	99 742	00 795		ŏ2 90 3						87 245 93 808				
3 I 32	11 339	12 394	13 449	14 505	15 560	16615	17671	32			OO 375				
33	17671	18 726 25 062	19 782		21 894 28 232		24 006 30 345		3.22 04 755		06 946 13 521				
34 35	3.18 30 345							34	3.22 17 907	~			22 295		
36	36 688	37 746	38 804	39 861	40 919	41 977	43 035	36	24 489	25 587	26.684				
37 38	43 035 49 386		45 152 51 504					- a .	31 076		33 272 39 864				
39	55 741	56 800	57 860	58 920	59 979	61 039	62 099	39	44 261	45 360	46 460	47 559	48 659	49 759	50 85
40 41	3.18 62 099 68 462		70 583						3.22 50 859 57 462		53 060 59 664		55 261 61 866		
42	74 828	75 889	76 951	78 013	79 074	80 136	81 198	42	64 069	65 171	66 272	67 374	68 476	69 578	70 68
43 44			83 322 89 698								72 885 79 501				
45	3.18 93 950	95 014	96 077	97 141	98 204	99 268	ŏo 332	45	3.22 83 915	85 018	86 122	87 226	88 330	89 434	90 53
46 47	3.19 00 332	01 396		03 525	04 589	05 653	06 718	46	90 538	91 643	92 747 99 376	93 852	94 956	96 061	97 16
48	13 108	14 173	15 238	16 304	17 370	18 435	19 501	48	3.23 03 798	04 904	06 010	07 115	08 222	09 328	10 43
49			21 633								12 647				
50 51	3.19 25 899 32 300		28 032 34 435						3.23 17 074 23 719	24 826	19 289 25 934	20 390 27 042	28 151	29 259	30 36
52	38 705	39 773	40 841	41 910	42 978	44 046	45 115	52	30 367	31 476	32 584	33 693	34 802	35 911	37 02
53 54			47 252 53 667								39 239 45 897				
55	3.19 57 945	59 01 5	60 085	61 155	62 225	63 296	64 366	55	3.23 50 338	51 449	52 559	53 670	54 781	55 892	57 00.
56 57			66 507 72 934								59 226 65 897				
58	77 220	78 292	79 364	80 436	81 508	82 581	83 653	58	70 347	71 460	72 572	73 685	74 798	75 912	77 02
59	83 653	84 726	85 798	86 871	87 944	89 017	90 090	59	77 025	78 138	79 252	80 365	81 479	82 593	ָס־ צַאַּ

	1034	1037	1041	1044	1047	1051	1054	1057	1061	1064	1067	1071	1074	1077	1081	1084	1087	1091	1094	1097	1101	1104	1107	111 11	14
1	103.4	103.7	104.1	104.4	104.7	105.1	105.4	105.7	106.1	106.4	106.7	107.1	107.4	107.7	108.1	108.4	108.7	100.1	100.4	100.7	110.1	1104	110.7	11.1 11	րալ։
2	206.8	207.4	208.2	208.8	209.4	210 2	210.8	211.4	212.2	212.8	213.4	214.2	214.8	215.4	216.2	216.8	217.4	218.2	218.8	219.4	220.2	220.8	221.4 2 332.1 3	22.2 17	"""
																							442 8 4		, 6 à
5	517.0	518.5	520.5	522.0	523.5	525.5	527.0	528.5	530.5	532.0	533.5	535.5	537.0	538.5	540.5	542.0	543.5	545.5	547.0	548.5	550.5	552.0	553-5 5	55.5 5	ا ا بري
7																							774.9		1.3
8	827.2	829.6	832.8	835.2	837.6	840.8	843.2	845.6	848.8	851.2	853.6	856.8	850.2	8616	864.8	867.2	86g.6	872.8	875.2	877.6	880,8	883.2	885.6	88.8 ×	12 1
9	930.0	933-3	936.9	939.6	942.3	945.9	948.6	951.3	954.9	957.6	900.3	903.9	966.6	969.3	972.9	975.6	978.3	981.9	984.6	987.3	990.9	993.6	996.319	99.9,100	

Digitized by GOOSIC

0 3.43 83 707 84 831 85 935 87 050 88 164 89 279 90 394 1 90 63 3.27 93 543 99 701 94 828 96 0.66 97 177 98 333 97 1 90 394 91 508 93 633 93 738 94 854 95 96 97 084 1 99 491 50 650 50 809 50 967 50 4126 50 384 50 1 99 491 50 650 50 809 50 967 50 4126 50 384 50 1 94 40 1 94 1 10 95 1 1 1 95 1 1 97 1 1 1 1 830 1 1 497 1 1 60 41 1 71 1 2 1 8 1 8 1 497 1 1 60 41 1 71 1 2 1 8 1 8 1 49 1 1 1 1 95 1 1 7 1 1 1 8 1 8 1 8 99 1 94 17 10 50 31 1 7 1 2 1 8 8 1 4 8 4 1 2 1 4 1 1 4 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1								log	М.							
0   3.23 83 707   84 821   85 935   87 050   88 164   89 279   90 394   1   90 394   19 065   03 809   05 92 63 19 378   98 854   95 969   97 084   1   99 491   05 650   03 809   05 967   04 126   05 128   03 13   14   14   14   15   18 299   19 417   10 25 12   18 291   14   14   14   15   18 299   19 417   10 25 12   18 291   14   18   18 299   19 417   10 25 12   18 291   14   18   18 299   19 417   10 25 12   18 291   14   18   18 299   19 417   10 25 12   18 281   18 24   1   18 25 12   18 291   19 417   10 25 12   18 291   18 24   1   18 25 12   18 291   19 417   10 25 12   18 291   18 24   1   18 25 12   18 291   19 417   10 25 12   18 291   18 24   1   18 25 12   18 291   19 417   10 25 12   18 25 12   18 24   1   18 25 12   18 24   1   18 25 12   18 24   1   18 25 12   18 24   1   18 25 12   18 24   1   18 25 12   18 24   1   18 25 12   18 24   1   18 25 12   18 24   1   18 25 12		-		15	O°							15	10			
1 99 394 91 508 92 623 93 728 94 854 95 969 97 084 1 99 349 100 650 61 809 25 967 64 126 63 85 5 1 39 31 50 431 10 547 52 656 13 757 92 38 14 577 92 38 95 06 12 71 128 08 24.5 09 362 11 17 182 4 10 478 11 1595 12 12 13 830 14 947 16 064 17 18 2 4 2 36 52 11 52 2 26 52 11 52 5 2 26 66 12 84 87 87 90 26 177 0 28 88 89 35 08 26 16 52 74 852 88 44 50 48 52 60 160 67 6 7 30 60 13 77 20 32 840 33 959 35 578 36 188 37 377 7 4 41 879 42 44 44 44 88 8 44 44 82 15 94 44 18 8 8 45 18 45 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18	0 1	0"	10"	20″	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	6o″
2	o'															
3 3.44 03 799 0.889 06 012 07 128 08 2.45 09 362 10 478 3 1 10.478 11.599 1.712 1.3 380 1.497 1.6 06.4 17 1.82 4 1 0.478 11.599 1.9417 20.535 21 653 123 771 2.1889 5 6 2 3.88 0.2 5008 2.6 162 74 342 8.3 84 12.3 982 0.500 1.6 17.7 3 0.6 01.3 1.7 20.3 24.0 3.9 59 3.5 078 36 1.08 37.3 17 7 3 0.6 01.3 1.7 20.3 24.0 3.9 595 3.0 67.7 31 68 1.8 1.2 3.7 31 7 3 0.6 01.3 1.7 20.3 24.0 3.9 59 3.5 078 36 1.08 37.3 17 7 4 1.0 2.0 2.0 2.0 2.0 2.0 2.0 2.0 2.0 2.0 2	1 1							1 2 1	11							
5	1 . 3														•	
6	-													-	1	
7																
9			-	I -		1 - 2	-	1 - 1	11							
10   3.24 50 763 51 884   33 005 54 126   52 248   63 370   57 491   10   12   13   13   13   13   13   13   13	1 3		1	1			1 2 1									
11	- 1			·	1											
13		57 491	58613	59 735	60 858	61 980	63 102	64 225	. 11	69 228	70 394	71 560	72 726	73 893	75 060	76 226
14	1															
15 3.24 8.4 450 85 575 86 700 87 8.8 43 88 500 90 075 91 201 15 3.28 97 350 98 410 99 588 50 758, \$\bar{0}{0}\$ 93 70 95 99 59 99 81 00 208 01 334 50 2451 05 358 70 4714 17 12 105 91 477 12 605 13 733 148 11 52 91 11 71 11 18 24 18 11 19 486 20 658 21 830 12 30 03 31 12 88 13 20 13 20 32 51 8 245 19 373 20 502 21 631 22 75 38 40 50 43 10 15 8 11 27 10 10 18 18 11 19 486 20 658 21 830 23 00 33 11 288 13 20 13 20 13 25 18 245 19 373 20 502 21 631 22 759 12 888 23 017 20 3.25 18 245 19 373 20 502 21 631 22 759 12 888 23 017 20 3.25 18 245 19 373 20 502 21 631 22 759 12 888 23 017 20 3.25 18 245 19 373 20 502 21 631 22 759 12 888 23 017 20 3.29 38 13 554 31 727 35 901 37 07 43 82 48 12 2 31 793 32 923 34 053 35 183 36 313 37 443 38 574 39 704 40 833 41 966 43 907 44 22 4 45 339 46 460 41 207 56 33 40 59 47 540 40 833 41 966 43 907 44 22 4 45 339 46 460 41 207 56 33 40 53 49 884 41 10 55 24 45 30 40 40 40 41 207 56 34 40 53 40 40 40 41 207 56 34 40 53 40 40 40 41 207 56 34 40 53 40 40 40 41 207 56 34 40 53 40 40 40 41 207 56 34 40 53 40 40 40 41 207 56 34 40 53 40 40 40 41 207 56 34 40 53 40 40 40 41 207 56 34 40 54 40 40 41 207 56 34 40 54 40 40 41 207 56 34 40 54 40 40 40 41 207 56 34 40 54 40 40 41 207 56 34 40 54 40 40 40 41 207 56 34 40 54 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40			1		1			_ 1	- 1							
17	1 -	3.24 84 450	85 575	86 700	87 825	88 950	90 075	91 201	15	3.28 97 250	98 419	99 588	õo 758.	Ō1 927	Õ3 097	ō4 267
18 3.25 04 714 05 841 06 968 08 095 09 223 10 350 11 477 18 28 18 315 13 9486 20 528 21 818 30 32 002 24 1741 22 30 3.25 18 245 19 373 20 502 21 631 22 759 23 888 25 077 20 3.26 32 38 13 53 31 34 801 12 27 575 28 405 19 93 41 19 23 14 05 31 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 18 15 14 19 25 14 14 17 14 18 18 15 14 19 24 17 14 18 18 15 14 19 24 17 14 18 18 15 14 19 24 17 14 18 18 15 14 19 24 17 14 18 18 15 14 19 24 17 14 18 18 14 14 14 14 14 14 14 14 14 14 14 14 14																
20			1					1								
22			l	-											I	
22																
24	ł .	• .				1										
25									- 1							
26				1					:							
28									- 1				1.		1	
29				_	, -							1 -		1	i .	
30 3.25 86 160 87 295 88 431 89 567 90 703 91 839 92 975 30 3.30 02 991 04 171 05 352 06 533 07 715 08 896 1 32 99 795 94 111 95 248 96 8384 97 521 98 658 99 795 31 10 077 11 259 12 440 13 622 14 804 15 986 13 3 3.26 06 619 07 757 08 895 10 033 11 171 12 309 13 447 33 24 26 631 27 814 28 998 30 181 3	i															
32 99 795 0 932 0 93 206 0 4 3 444 0 5 481 0 5 481 0 6 619 32 17 168 18 351 19 533 20 716 21 899 23 081 23 32 0 716 21 899 23 081 23 32 0 716 21 899 23 081 23 082 0 1 3 447 14 586 15 724 16 863 18 002 19 141 20 28 0 34 13 365 32 549 33 733 34 917 36 101 37 286 3 3 3 26 20 280 21 419 22 559 23 698 24 838 25 978 31 678 32 819 33 959 36 27 118 28 258 29 398 30 538 31 678 32 819 33 959 36 40 805 41 947 43 088 44 230 45 372 46 514 47 656 38 40 805 41 947 43 088 44 230 45 372 46 514 47 656 38 59 814 61 001 62 189 63 376 64 563 85 22 25 53 368 52 225 53 368 54 511 39 66 939 68 126 69 314 70 502 71 691 72 879 7 149 149 149 149 149 149 149 149 149 149			1	·						3.30 02 991	04 171	05 352	06 533	07 715	08 896	10 077
33 3.26 06 619 07 757 08 895 10 033 11 171 12 309 13 447 33	1 -															
34         13         447         14         586         15         724         16         863         18         002         19         141         20         280         34         31         365         32         549         33         733         34         917         36         101         37         286         33         36         22         118         28         289         28         29         39         30         538         31         678         32         89         33         959         36         47         49         49         49         49         49         49         49         49         49         49         49         40         51         88         52         23         38         52         33         36         54         47         47         44         47         56         38         59         81         41         47         55         56         47         41         47         56         38         59         81         41         47         55         56         48         79         49         49         49         40         51         83         52         25 <td>_</td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td>- 1</td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td>	_								- 1							
36	1	13 447	14 586	15 724	16 863	18 002	19 141	20 280	1	31 365	32 549	33 733	34 917	36 101	37 286	38 470
37																
38       40 805       41 947       43 088       44 230       45 372       46 514       47 656       38       59 814       61 001       62 189       63 376       64 563       65 751       63 97       77 650       71 691       72 879       7       72 879       7       70 3.26 54 511       55 654       66 939       68 126       69 314       70 502       71 691       72 879       7       70 91       72 879       7       70 90       68 234       41       81 201       82 390       83 580       84 770       85 959       87 149       8       81 201       82 390       83 580       84 770       85 959       87 149       8       95 73 90       88 833       89 530       90 720       91 910       93 101       93 101       94 292       95 482       96 673       97 864       99 056       50 247       71 617       72 812       78 583       88 829       81 975       43       3.31 02 630       93 822       95 01       99 056       50 247       70 392       78 583       86 559       87 705       88 852       84 700       88 833       89 938       90 90 720       91 910       90 700       93 101       96 94       90 50       50 247       51 439       6       95 733       45 85 <td>-</td> <td></td>	-															
40 3.26 54 511 55 654 66 797 7 7 940 59 083 60 227 61 370 40 3.30 74 067 75 256 76 445 77 634 78 823 80 012 8   41 61 370 62 514 63 657 64 801 65 945 67 090 68 234 41 81 201 82 390 83 580 84 770 85 959 87 149 8   42 68 234 69 378 70 523 71 667 72 812 73 957 75 102 42 88 339 89 530 90 720 91 910 93 101 94 292 94 14   43 75 102 76 247 77 392 78 538 79 683 80 829 81 975 43 95 448 96 673 97 864 99 056 00 247 01 49 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10		40 805	41 947	43 088	44 230	45 372	46 514	47 656	38	59 814	61 001	62 189	63 376	64 563	65 751	66 939
41   61 370   62 514   63 657   64 801   65 945   67 090   68 234   41   81 201   82 390   83 580   84 770   85 959   87 149   84 266   85 413   86 559   87 705   88 852   44   81 31 02 630   38 22   05 014   06 206   07 398   08 590   0				I												
42 68 234 69 378 70 523 71 667 72 812 73 957 75 102 42 88 339 89 530 90 720 91 910 93 101 94 292 93 44 1 105 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	1 .															
44 81 975 83 120 84 266 85 413 86 559 87 705 88 852 44 3.31 02 630 03 822 05 014 06 206 07 398 08 590 04 15 3.26 88 852 89 998 91 145 92 292 93 439 94 586 95 733 45 3.31 09 783 10 975 12 168 13 361 14 554 15 747 14 16 95 12 168 13 361 14 554 15 747 15 16 940 18 133 19 327 20 520 21 714 22 908 14 16 90 10 658 11 807 12 956 14 105 15 255 16 404 48 16 404 17 554 18 703 19 853 21 003 22 153 23 303 49 38 440 39 636 40 832 42 028 43 224 44 420 25 25 26 16 16 16 16 16 16 16 16 16 16 16 16 16	42	68 234	69 378	70 523	71 667	72 812	73 957	75 102	42	88 339	89 530	90 720	91 910	93 101	94 292	95 482
45																
46 95 733 96 880 98 028 99 175 00 323 01 471 02 619 46 16 940 18 133 19 327 20 520 21 714 22 908 2				I	I	·										
48   09 509   10 658   11 807   12 956   14 105   15 255   16 404   48   31 269   32 464   33 659   34 854   36 049   37 245   38 40   39 636   40 832   42 028   43 224   44 420   44 420   45 181   45 181   45 181   45 181   46 333   47 486   48 63 9 49 792   50 945   53   25 299   53 252   54 406   55 559   56 713   57 867   54   59 984   51 80 945   59 021   60 175   61 329   62 484   63 638   64 793   55   3.31 81 570   82 771   83 972   85 172   86 373   87 574   86 375   87 574   87 570   87 718   87 72   86 373   87 574   87 570   87 718   87 72	46	95 733	96 880	98 028	99 175	ÕO 323	ÕI 471	ō2 619	46	16 940	18 133	19327	20 520	21 714	22 908	24 102
49																
51     30 207 31 358 32 509     33 661 34 812 35 964 37 115 51 52 798 53 995 55 193 56 390 57 588 58 786 52 52 798 53 995 55 193 56 390 57 588 58 786 59 786 59 78 59 984 61 182 62 380 63 579 64 777 65 976 65 976 65 976 67 175 68 374 69 573 70 772 71 971 73 171 75 70 75 70 76 770 77 970 79 170 80 370 65 327 57 867 59 021 60 175 61 329 62 484 63 638 64 793 55 3.31 81 570 82 771 83 972 85 172 86 373 87 574 86										38 440	39 636	40 832	42 028	43 224	44 420	45 617
52 37 115 38 267 39 419 40 571 41 723 42 876 44 028 52 59 984 61 182 62 380 63 579 64 777 65 976 65 976 65 976 65 976 65 976 65 976 65 976 65 976 65 976 65 976 65 976 65 976 67 175 68 374 69 573 70 772 71 971 73 171 75 175 175 175 175 175 175 175 175	-															
53	1 -															
55   3.27 57 867 59 021 60 175 61 329 62 484 63 638 64 793 55   3.31 81 570 82 771 83 972 85 172 86 373 87 574	53	44 028	45 181	46 333	47 486	48 639	49 792	50 945	53	67 175	68 374	69 573	70 772	71 971	73 171	74 370
					l		·				I			·		
	55															
57 71 724: 72 879 74 035 75 191 76 347 77 503 78 659 57 95 986 97 188 98 390 99 592 00 795 0 1998 0	57	71 724	72 879	74 035	75 191	76 347	77 503	78 659	57	95 986	97 188	98 390	99 592	ŌO 795	ō1 998	o3 200
58 78 659 79 815 80 972 82 128 83 285 84 442 85 599 58 3.32 03 200 04 403 05 606 06 810 08 013 09 216 1 59 85 599 86 756 87 913 89 070 90 227 91 385 92 543 59 10 420 11 624 12 828 14 032 15 236 16 440 1																
85 599 86 756 87 913 89 070 90 227 91 385 92 543 59 10 420 11 624 12 828 14 032 15 236 16 440 1	39	os 599	00 /30	3/913	39 0/0	1 22/	3. 362	7- 343	39	10 420	1. 024	12 020	1.4032	-5 -50	1.5 440	- / 044

1114 1117	1121	1125	1128	1132	1136	1139	1143	1147	1151	1154	1158	1162	1166	1169	1173	1177	1181	1185	1189	1193	1197	1201	1204
111.4 111.7	710.		TY0 8		6		••••				9	116.0			117.2		718 1	118 6	118.0	110.2	110.7	120.1	
222.8 223.4																							
334.2 335.1																							
445.6 446.8 557.c 558.5	448.4	450.0	451.2	452.8	454.4	455.6	457.2	458.8	460.4	461.6	463.2	464.8	466.4	467.6	469.2	470.8	472.4	474.0	475.6	477.2	478.8	480.4	481.6 4
668.4 670.2	672.6	675.0	676.8	679.2	681.6	683.4	685.8	688.2	690.6	692.4	694.8	697.2	699.6	701.4	703.8	706.2	708.6	711.0	713.4	715.8	718.2	720.6	722.4 6
779.8 781.0	784.7	787.5	789.6	792.4	795.2	797.3	800.1	802.9	805.7	807.8	810.6	813.4	816.2	818.3	821.1	823.0	826.7	829.5	832.3	835.1	837.0	840.7	842.8 7
891.2 893.6																							
1002.6 1005.	1008.9	1012.5	1015.2	1018.8	1022.4	1025.1	1028.7	1032.3	1035.9	1038.0	1042.2	1045.8	1049.4	1052.1	1055.7	1059.3	1002.9	1000.5	1070.1	1073.7	1977-3	1000.9	1003.0 9

Tafel IV.

								<i>M</i> .							
			15	<b>≥</b> °							15	3°			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60″	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
01	3.32 17 644			-					3.36 60 170				• .		
1 2		26 079 33 314					-	1 2		68 956 76 492					
3		40 554						3		84 034					
4		47 798						4		91 581					
5	3.32 53 839 61 093	62 302						5 <sup>1</sup>	3.36 97 873 3.37 05 430						
7	68 351	69 561	70 772	71 982	73 193	74 404	75 614	7!	12 991	14 252	15 513	16 774	18 035	19 296	20 558
8     9		76 825 84 094								21 820 29 392					
10	3.32 90 156			1					3.37 35 707						
11		98 647								44 554					
12	3.33 04 716 12 004	13 219					19 297	12		52 142					
14	19 297	20 513	21 729	22 945	24 161	25 378		14	66 069	67 3 36	68 603	69 870	71 137	72 405	73 6-2
16	3.33 26 594	27 811						15 16	3.37 73 672	74 940 82 550					
17	41 204	42 423	43 641	44 860	46 079	47 298	48 517	17	88 895	90 165	91 434	92 704	93 974	95 244	96 515
18		49 736 57 054							96 515 3.38 04 139	97 785					
20	3.33 63 156								3.38 11 769						
21	70 484	71 705	72 927	74 149	75 371	76 593	77 816	21	19 405	20 678	21 951	23 225	24 498	25 772	27 046
22		79 038 86 376				, , , ,	, ,	- 11		28 320 35 967					
24	92 495						99 842			43 619					
25 26	3.33 99 842 3.34 07 194								3.38 50 000	51 276 58 939					
27		15 778								66 608					
28		23 141								74 282					
30		30 509					-		3.38 88 364	81 961					•
31	44 029	45 259	46 489	47 720	48 950	50 181	51 411	31	96 053	97 335	98 617	99 900	Ō1 182	ō2 465	03 747
32		52 642 60 030					58 798 66 191	32	3.39 03 747	05 030					
34		67 423					73 588			20 437					
35 36									3.39 26 863						
37		82 224 89 632								35 865 43 588					
38		97 045							50 027	51 316	52 604	53 893	55 181	56 470	57.760
39 40	3.35 03 227				ļ	1		39 40	57 760 3.39 65 497	59 049					
41	18 077	19315	20 554	21 792	23 031	24 270	25 509	41	73 240	74 532	75 823	77 114	78 406	179 697	80 984
42		26 748 34 187								82 281 90 036					
44	40 390	41 631	42 872	44 113	45 354	46 596	47 837	44	96 503	97 797	99 091	õo 385	ŏ1 679	õ2 973	04 26
45	3.35 47 837									05 563	06 858	08 153	09 448	10 743	12030
46 47		56 533 63 992								13 334					
48	70 212	71 456	72 700	73 945	75 190	76 435	77 680	48	27 596	28 894	30 191	31 489	32 787	34 085	35 38
49   50	77 680 3.35 85 153	78 925							35 383 3.40 43 176	36 682					
51	92 632	93 879	95 126	96 373	97 620	98 868	ÕO 115	51	50 974	52 274	53 575	54 875	56 176	57 477	58
52 53	3.36 00 115		02 611	03 859	05 107	06 356	07 604	52	58 778	60 079	61 380	62 682	63 983	65 285	, 66 58
54		16 348								67 889 75 705					
55	3.36 22 597	23 848	25 098	26 349	27 600	28 851	30 102	55	3.40 82 222	83 526	84 830	86 134	87 439	88 743	90 04
56		31 353 38 863								91 353 99 185					
58	45 126	46 379	47 632	48 885	50 138	51 392	52 645	58	3.41 05 716	07 023	08 330	09 637	10 944	12 251	i <b>13</b> 559
59	52 645	53 899	55 153	56 407	57 662	58 916	60 170	59	13 559	14 866	16 174	17 482	18 790	20 098	2 21 40.

1 120.4 1208 1212 1216 1221 1225 1229 1233 1238 1242 1246 1251 1255 1259 1263 1268 1272 1277 1281 1285 1289 1294 1299 1304 1399

1 120.4 120.8 121.2 121.6 122.1 122.5 122.9 123.3 123.8 124.2 124.6 125.1 125.5 125.0 126.3 126.8 127.2 127.7 1281 128.5 128.9 1294 129.9 1304 1399

1 20.4 120.8 121.2 121.6 122.1 122.5 122.9 123.3 123.8 124.2 124.6 125.1 125.5 125.0 126.3 126.8 127.2 127.7 1281 128.5 128.9 129.4 129.0 130.4 130.2 120.3 361.2 362.4 363.6 364.8 366.1 367.5 367.7 369.6 371.4 372.6 373.8 375.3 376.5 377.7 378.9 380.4 381.6 383.1 384.3 385.5 386.7 386.2 389.7 391. 127.4 481.6 483.2 484.8 486.4 488.4 490.0 491.6 493.2 496.8 496.8 500.4 500.0 503.6 505.2 507.2 508.8 510.8 512.4 514.0 515.6 517.6 519.6 521.0

Tafel IV.

To be a company of the company of th								log	M.	<del></del>						
0 3.41 21 40 7 32 715 24 024 25 333 36 642 27 951 29 36. 0 7 10 986 12 357 13 787 15 19 10 10 10 986 12 357 13 787 15 19 10 10 10 986 12 357 13 781 15 093 16 661 17 78 10 10 10 986 12 357 13 781 15 093 16 661 17 78 10 10 10 986 12 357 13 781 15 093 16 661 17 78 10 10 10 986 12 357 13 781 15 093 16 661 17 78 10 10 10 986 12 357 13 781 15 093 16 661 17 78 10 10 10 986 12 357 13 781 15 093 16 661 17 78 10 10 10 986 12 357 13 781 15 093 16 661 17 78 10 10 10 986 12 357 13 781 15 093 16 661 17 78 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10				15	<b>1</b> °			<u> </u>				15	<b>5</b> °			
1	r	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	ο"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
2		•							o'							
4 4 985, 46 8 95, 46 18 95, 48 19 95, 231 91 743, 28 85, 3  4 3 85, 5 4 168 95, 5 4 168 95, 48 16 97, 5 5 88 6 79, 39 86 18 34 95, 36 33 70 94, 37 18 37 19 37 46 18 18 37 19 37 46 18 18 37 19 37 46 18 18 37 19 37 46 18 18 37 19 37 46 18 18 37 19 37 46 18 18 37 19 37 48 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18									l B						1	19 198
\$\frac{1}{5}\$ \$4, 14 \( 60, 722\) \( 61, 60, 60, 61) \\ 61, 60, 60, 60, 61 \\ 61, 60, 60, 60, 60, 60, 60, 60, 60, 60, 60									1 11						1 :-	
6. 68 613 66 988 71 444 72 556 72 871 75 186 76 50 6 7. 76 50 77 816 79 7816 79 7816 79 78 818 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78	4															
76 501   77 816   79 31   80 447   81 762   83 324   80 78   84 394   78   66 331   60 706   63 797   63 79   64 454   65 828   67 202   68 78   78 92   79 9   78 828   78 204   79 505   98 85 99 90 970   99   78 828   78 204   79 580   80 96   82 323   83 79   83 11   11   10   10   10   10   10   10																
9   92 293   93 610   94 927   96 644   97 562   98 879   50 197   9   7.68 28   78 204   97 580   80 956   82 332   87 709   87 11   81 81 197   97 41   81 81 197   97 41   81 81 197   97 41 81 81 197   97 482   98 861   98 31	7	76 501	77 816	79 131	80 447	81 762	83 078	84 394	7	60 332	61 706	63 079	64 454	65 828	67 202	68 577
10								1								
11																93 348
13	- 1	08 107	09 426	10 745	12 064	13 383	14 703	16 023	11	93 348	94 726	96 104	97 482	98 861	õo 239	õ1 618
14   31 871   31 93   4 515   35 837   37 159   38 481   39 804   14   18 175   19 556   20 937   22 318   23 700   25 081   26   15   3.44 39 804   41 127   42 449   43 772   45 906   46 419   47 742   49 065   50 390   51 714   53 38   43 52   5686   16   34 757   36 140   37 23   38 907   40 290   41 674   43 11																
15	-															
57 686 57 011 8 336 696 160 986 62 311 63 636 17	7. 11															
18																
20										51 364	52 749	54 134	55 519	56 905	58 290	59 676
21				·				.] -								
22																
11 456	1										1	1				
25	-															
26				·												
28				1					1							
51 464 52 800 54 136 55 473 56 809 58 146 59 483 29 43 144 44 540 45 937 47 333 48 730 50 127 51 33 34 34 34 34 34 34 34 34 34 54 34 34 34 34 34 34 34 34 34 34 34 34 34		•									1	1 -		1		
31																
75 538 76 877 78 216 79 556 80 895 82 235 83 757 32 68 306 69 705 71 105 72 505 73 905 76 305 76 31 33 76 76 76 78 106 79 507 80 908 82 309 83 710 85 89 91 617 92 958 94 299 95 640 96 982 98 83 23 99 665 34 85 112 86 514 879 17 123 18 467 19 811 21 155 22 500 23 845 37 10 369 11 778 13 178 14 584 15 989 17 394 18 21 155 22 500 38 647 39 993 39 27 238 18 65 34 27 880 29 225 30 570 31 916 33 26 534 27 880 29 225 30 570 31 916 33 26 534 27 880 29 225 30 570 31 916 33 26 534 27 880 29 225 30 570 31 916 33 26 534 27 880 29 225 30 570 31 916 33 26 534 27 880 29 225 30 570 31 916 33 26 534 27 880 29 225 30 570 31 916 33 26 534 50 185 29 21 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	30															1
83 575 84 915 86 255 87 595 88 936 90 276 91 617 33 76 76 76 78 106 79 507 80 908 82 309 83 710 85 91 617 92 958 94 299 95 640 96 982 98 323 99 665 34 85 112 86 77 91 71 23 18 467 19 811 13 092 14 435 15 779 31 916 33 44 07 719 09 062 10 405 11 748 13 092 14 435 15 779 31 916 33 44 07 719 09 062 10 405 11 748 13 092 14 435 15 779 31 916 33 44 07 719 09 062 10 405 11 748 13 092 14 435 15 779 31 916 38 23 845 25 189 26 534 27 880 29 225 30 570 31 916 38 845 25 189 26 534 27 880 29 225 30 570 31 916 38 846 20 206 216 12 23 018 24 425 25 831 27 80 44 39 993 41 340 42 687 44 034 45 382 46 729 48 077 42 56 166 57 515 58 864 60 213 61 562 62 911 64 261 65 611 42 669 61 68 311 69 661 71 011 72 362 43 64 261 65 611 46 261 65 61 61 61 61 61 61 61 61 61 61 61 61 61										1 2:	1					
34         91 617         92 958         94 299         95 640         96 98z         98 323         99 665         34         85 112         86 514         87 915         89 317         90 720         92 122         93           35         3.43 99 665, 51 007         70 2349         33 691         55 034         63 676         77 719         35         3.48 93 524         94 927         96 330         97 733         99 136         50 540         51           37         15 779         17 123         18 467         18 81         21 152         200         23 845         10 369         11 778         13 178         14 581         15 89 89         17 394         18           38         23 845         25 189         26 534         27 880         29 225         30 570         31 916         38         18 800         20 206         21 612         23 018         24 587         17 598         17 394         18           40         3.44 39 993         41 340         42 687         44 034         45 382         46 729         48 077         48 077         49 42         45 5715         58 864         60 213         61 56 56 26 2911         64 261         65 616         57 515         58 864         60 213																
36 3.44 07 719 09 062 10 405 11 748 13 092 14 435 15 779 36 3.49 01 943 03 347 04 751 06 155 07 559 08 964 10 157 15 779 17 123 18 467 19 811 21 155 22 500 23 845 37 10 369 11 773 13 178 14 584 15 989 17 394 18 30 33 19 16 33 362 34 608 35 954 37 300 38 647 39 993 39 27 238 8645 30 052 31 459 32 867 34 274 15 40 3.44 39 993 41 340 42 687 44 034 45 382 46 729 48 077 40 3.49 35 682 37 090 38 498 39 907 41 315 42 724 14 48 077 40 57 515 58 864 66 213 61 56 50 1 66 961 70 101 72 362 43 64 261 65 611 66 961 70 101 72 362 43 64 63 88 88 22 48 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8						· ·		-1			-1	·				
37       15 779       17 123       18 467       19 811       21 155       22 500       23 845       37       10 369       11 773       13 178       14 584       15 989       17 394       18         39       31 916       33 262       34 608       35 954       37 300       38 647       39 993       39       27 238       28 645       30 052       31 459       32 867       34 274       35         40       3.44 39 993       41 340       42 687       44 034       45 382       46 729       48 077       40       3.49 35 682       37 090       38 498       39 907       41 34 599       32 867       34 274       35         41       48 077       49 242       50 772       52 121       53 469       54 817       56 166       41 41 33       45 542       46 951       48 361       49 770       51 180       52       54 10       68 21 58 21       59 421       50 666       68 311       69 611       71 011       72 362       43       61 65 3       61 65 61       66 691       68 311       69 611       71 011       72 362       43       61 65 3       62 287       66 699       68 111       69 523       70 935       72 348       73 760       75 173       76 586<											1		1 - 1	1	1	1
3	-															
40	-	•														
41														·		
42		48 077	49 424	50 772	52 121	53 469	54 817	56 166								
44         72 362         73 713         75 064         76 415         77 766         79 117         80 469         44         69 523         70 935         72 348         73 760         75 173         76 586         77           45         3.44 80 469         81 821         83 172         84 524         85 877         87 229         88 582         45         3.49 77 999         79 413         80 826         82 240         83 654         85 668         86 68           47         96 700         98 054         99 408         70 762         20 116         70 3470         70 48 25         47         94 971         96 386         97 802         99 218         70 20 50 <td>42</td> <td></td> <td></td> <td>15.</td> <td>1</td> <td>1</td> <td></td> <td>1 -</td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td>	42			15.	1	1		1 -								
45 3.44 80 469 81 821 83 172 84 524 85 877 87 229 88 582 45 3.49 77 999 79 413 80 826 82 240 83 654 85 668 86 482 96 700 98 054 99 408 00 762 02 116 00 048 25 12 956 48 3.45 04 825 06 180 07 535 08 890 10 245 11 600 12 956 48 12 96 14 311 15 667 17 023 18 379 19 736 21 092 49 11 968 13 386 14 803 16 221 17 639 19 058 20 37 383 38 742 40 101 460 42 819 44 178 45 538 46 897 48 257 49 617 50 977 52 338 53 698 55 059 56 420 57 781 59 142 60 503 61 865 70 037 71 400 72 762 74 125 75 489 76 852 78 215 56 70 037 71 400 72 762 74 125 75 489 76 852 78 215 56 71 662 73 087 74 512 75 938 77 363 78 78 98 80									1							
46		3.44 80 469	81 821	83 172	84 524	85 877	87 229	88 582	45	3.49 77 999	79 413	80 826	82 240	83 654	85 068	86 482
48  3.45 04 825 06 180 07 535 08 890 10 245 11 600 12 956 48 3.50 03 466 04 883 06 299 07 716 09 133 10 551 11 12 956 14 311 15 667 17 023 18 379 19 736 21 092 49 11 968 13 386 14 803 16 221 17 639 19 058 20 3.45 21 092 22 449 23 806 25 163 26 520 27 877 29 235 50 3.50 20 476 21 895 23 314 24 733 26 152 27 571 28 29 235 30 592 31 950 33 308 34 666 36 025 37 383 51 28 991 30 411 31 831 33 251 34 671 36 092 37 37 383 38 742 40 101 41 460 42 819 44 178 45 538 52 37 512 38 933 40 354 41 775 43 197 44 618 46 53 698 55 059 56 420 57 781 59 142 60 503 61 865 54 54 574 55 997 57 420 58 843 60 267 61 691 63 55 3.45 61 865 63 226 64 588 65 950 67 312 68 674 70 037 71 602 73 087 74 512 75 938 77 363 78 78 98 80	46	88 582	89 934	91 287	92 640	93 993	95 347	96 700	46	86 482	87 896	89 311	90 725	92 140	93 555	94 971
49										3.50 03 466	04 883	06 299	07 716	09 133	10 551	11 968
51		12 956	14 311	15 667	17 023	18 379	19 736	21 092	49	11 968	13 386	14 803	16 221	17 639	19 058	20 476
52	-	3.45 21 092	22 449	123 806	25 163	26 520	27 877	29 235	50							
53	-															
55 3.45 61 865 63 226 64 588 65 950 67 312 68 674 70 037 55 3.50 63 115 64 539 65 963 67 387 68 812 70 237 71 56 70 037 71 400 72 762 74 125 75 489 76 852 78 215 56 71 662 73 087 74 512 75 938 77 363 78 789 80	53	45 538	46 897	48 257	49 617	50 977	52 338	53 698	53	46 040	47 462	48 884	50 306	51 729	53 151	54 574
76 70 037 71 400 72 762 74 125 75 489 76 852 78 215 56 71 662 73 087 74 512 75 938 77 363 78 789 80			-												1	
78 215 79 579 80 943 82 307 83 671 85 035 86 400 57 80 215 81 642 83 068 84 495 85 921 87 348 88		70 037	71 400	72 762	74 125	75 489	76 852	78 215	56							
	57	78 215	79 579	80 943	82 307	83 671	85 035	86 400	57	80 215	81 642	83 068	84 495	85 921	87 348	88 775
58 86 400 87 765 89 129 90 494 91 860 93 225 94 590 58 88 775 90 203 91 630 93 058 94 486 95 914 97 94 590 95 956 97 322 98 688 00 054 01 420 02 787 59 97 342 98 770 00 199 01 628 03 057 04 486 05	-	•			1 - 2 - 1	12		1 =								
37 7.37 7.38 7.4 7. 7. 7. 7. 7. 7. 7. 7. 7. 7. 7. 7. 7.			155,55	7. 3	ŀ´		1		" /	7, 34-	1, ,,,	- //	L	1	1	

308 1313 1318 1323 1328 1333 1338 1343 1348 1353 1358 1363 1368 1373 1378 1383 1388 1393 1398 1403 1408 1413 1418 1423 1429 130.8 131.3 1318 1323 132.8 132.3 132.8 133.8 134.3 134.8 135.3 135.8 136.3 136.8 137.3 1378 138.3 138.8 139.3 139.8 140.3 140.8 141.3 141.8 142.3 142.9 1261.6 262.6 263.6 264.6 265.

Tafel IV.

					-		log	M			_				
			15	<b>6</b> °			Y.	l			15	<b>7</b> °			_
·	o"	10"	20"	30"	40″	50"	60"	$\overline{v}$	<b>o</b> "	10"	20"	30"	40"	50"	60"
oʻ	3.51 05 915							0'	3.56 32 598						
2				18 787 27 377				1 ' 2	50 583	5z 083	44 584 53 583	55 083	56 584	58 085	59 586
3				35 973 44 576				3			62 588 71 601				
5	3.51 48 879							5							
6	57 492	58 928	60 364	61 801	63 237	64 674	66 111	6	86 638		89 648 98 682				
7 8				70 423 79 052	2			8	3.57 04 708	1 - 1	1 -				
9				87 688			' <del></del>	9	13 754 3.57 22 808		16 771				
10	3.51 92 008 3.52 00 654						00 654 09 <b>3</b> 06				34 890				
12	1		1 -	13 634	-			•	40 936 50 01 1		43 960		46 985 56 065		
13	1 5 5 1			30 965			-	13		1 2 2	62 122	13:3-	12 -		155 55
15	3.52 35 302							15	3.57 68 182				74 246		
16				48 323 57 012					86 383	87 901	80 313 89 419	90 937	92 456	93 975	95 494
18				65 707							98 533				
20	3.52 78 763				-	-	_		3.58 13 738						
2 I 22	87 476	88 928	90 381	91 834	93 288	94 741	96 195				25 917 35 060				
23				09 286				117			44 210				
24				18 022		20 935	22 392	24	50 314	51 841			56 422		
26 J	3.53 22 392			35 514	_			25 26	3.58 59 477 68 647		62 533				
27 28				44 270 53 033				27 28	77 824 87 008		80 884 90 071				
29	57 417	58 879		61 803				29			99 266				
30	3.53 66 191			70 580 79 363			74 971	30	3.59 05 400		08 468 17 677				
31				88 153			83 758 92 551	31.	23 820	25 357	26 894	28 430	29 967	31 505	33 042
33 34	92 551 3.54 OI 352				98 417		ō1 352 10 159	33	33 042 42 271		36 118 45 349				
	3.54 10 159				16 034		18 973	35			54 588				
36 37				23 383 32 208				36		1	63 835 73 089				
38	36 622	38 094	39 567	41 039	42 512	43 984	45 457	38	79 262	80 806	82 350	83 894	85 439	86 984	88 529
39	45 457 3·54 54 299	46 930	48 404		51 351	52 825 61 672	54 299	39	3.59 97 802		91 619				
40	63 148	64 623	66 099	67 575	69 051	70 527	72 003	40 41	3.60 07 084	08 632	10 179	11 728	13 276	14 824	16 3*3
42				76 434 85 300				42	16 373 25 670		19 471 28 770				
44	89 735	91 214	92 693	94 173	95 652	97 132	98 612	44	34 974	36 525	38 077	39 629	41 181	42 733	44 285
45 46	3.54 98 612 3.55 07 495	ō0 092 08 076	01 572 10 458	03 052	04 533	05 014 14 002	07 495 16 28 c	45	3.60 44 285 52 605	45 838	47 391 56 713	48 944	50 497	52 051 61 276	53 605 62 022
47	16 385	17 868	19 350	20 833	22 316	23 799	25 283	47	62 932	64 487	66 042	67 598	69 154	70 710	72 266
48	25 283 34 187								72 266 81 608	73 822 83 166	75 <b>3</b> 79 84 724	76 936 86 282	78 493 87 840	80 200 80 020	90 958
50	3.55 43 098	44 584	46 070	47 556	49 043	50 530	52 016	50	3.60 90 958	92 517	94 076	95 635	97 195	98 755	Ö0 315
51	52 016   60 942								3.61 00 315	01 875		04 997	06 558	08 119	09 680
53	69 874	71 363	72 853	74 343	75 833	77 323	78 813	53	19 053	20 616	22 179	23 742	25 305	26 869	28 433
54 55	78 813								28 433 3.61 37 821		40 052				
56	96 713	98 206	99 699	ō1 193	ō2 686	ō4 180	ō5 674	56	47 217	48 783	50 350	51 917	53 485	55 052	56 620
57 58	3.56 05 674 14 641								56 620 66 031	58 188 67 600	59 756	61 325	62 893	64 462 72 880	66 031
59	23616	25112	26 609	28 106	29 603	31 100	32 598	59 1	75 450	77 020	78 591	80 162	81 733	83 305	848-6

Digitized by GOOY

							log	M.							
			15					Ī			15	<b>P</b> °			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'	3.61 84 876	86 448	88 020	89 593	91 165	92 738	94 311	o'	3.67 65 074	66 727	68 380	70 034	71 687	73 341	74 995
2	94 311	95 884	97 457	99 031	do 605	Ö2 179	<b>3</b> 753	1		76 649					
3	3.62 03 753	14 778	16 354	17 930	10 507	21 082	22 660	3		86 580 96 520					
4	22 660	24 237	25 814	27 392	28 970	30 548	32 126	4	3.68 04 809						
5	3.62 32 126	33 704	35 282	36 861	38 440	40 019	41 599	5	3.68 14 765			19 745			24 728
6	41 599	43 178	44 758	46 338	47 919	49 499	51 080	6	24 728	26 390	28 052	29 713	31 376	33 038	
7 ¦ 8 ;	51 080	62 151	62 722	55 823 65 316	57 405	58 987		7 <sup>''</sup>		36 364					
9	70 065	71 649	73 233	74 817	76 401	77 985	70 065	ا و ا		46 346 56 337					
10	3.62 79 570	81 155	82 740	84 325	85 911	87 496	89 082	10	3.68 64 669						
11	89 082	90 668	92 255	93 841	95428	97 015	98 60 3	11	74 676	76 344	78 013	79 682	81 352	83 021	84 691
12	98 603 3.63 08 131	00 190	ði 778	ð3 366	<b>04</b> 954	86 542	8 131	12	84 691	86 361	88 031	89 702	91 373	93 044	94 715
14	17 667	19 257	20 847	12 898 22 438	24 020	25 620	27 211	13	94 715 3.69 04 748	96 387	98 058	99 730	01 402	03 075	04 748
15				31 986			36 763	15	3.69 14 789						
16	36 763	38 355	39 948	41 542	43 135	44 729	46 323	16		26 515					
17	46 323	47 917	49 511	51 105	52 700	54 295	55 890	17	34 898	36 575	38 252	39 930	41 608	43 286	44 965
18	55 890 65 466	67.062	68 660	60 677 70 257	62 273	63 870				46 644					
	3.63 75 050						75 050	19	55 041	56 721		60 082			
21	84 641			89 440				20 21	3.69 65 126 75 220	76 903					85 222
22		95 842	97 443	99 044	<b>3</b> 0 645	Ō2 247	o3 849	22		87 006					
23	3.64 03 849	05 451	07 053	08 656	10 258	11 861	13 465	23		97 119					05 553
24				18 275					3.70 05 553	L	08 928		12 305		
25   26 ⊩	3.64 23 088 32 720	24 093	26 298	37 539	29 509	31 114	32 720	25	3.70 15 682	17 371 27 510					
27 ,	42 360	43 967	45 575	47 183	48 791	50 399	52 008	27		37 658					
28	52 008	53 617	55 226	56 835	58 444	60 054	61 664	28	46 121			51 202			
29				66 495				29		57 980	( <del></del>			64 762	66 458
30 ;	3.64 71 328			76 163 85 839			81 000	30	3.70 66 458					74 942	
32	90 680	92 294	93 909	95 523	97 138	98 753	00 160	31		78 338 88 530					
	3.65 00 369	01 984	03 600	05 216	06 832	08 449	10 065	33		98 731					
34				14 917				34	3.71 07 239	08 942	10 644	12 347	14 050	15 753	17 457
35↓ 36	3.65 19 770	21 388	23 007	24 625	26 244	27 863	29 483	35	3.71 17 457						
37	39 204	40 825	12 446	34 342 44 067	45 680	47 211	18 022	37		29 389 39 626					
38	48 933	50 555	52 178	53 80 I	55 424	57 047	58 671	38		49 872					
39				63 542				39		60 127					
	3.65 68 416	70 041	71 667	73 292	74 918	76 544	78 170	40							
41 42	75 170 : 87 022 :	79 797 89 660	01 188	83 050 92 816	04 445	06 074	87 932	41 1		80 664					
43	97 703	99 332	<b>30</b> 961	82 591	Õ4 221	35 851	07 481	43		90 946 81 238					
14	3.66 07 481	09 112	10 743	12 374	14 00 5	15 636	17 268	44	3.72 09 821				1		, -
45	3.66 17 268	18 900	20 5 32	22 165	23 797	25 430	27 063	45	3.72 20 129						
46 ' 47	27 063 1 26 867	28 697	30 330	31 964	33 598	35 232	36 867	46	30 446	32 166	33 887	35 607	37 329	39 050	40 772
18 i	46 679	48 315	49 951	41 772 51 588	53 225	54 862	56 400	47		42 494 52 830					
19	56 499	58 136	59 774	61 412	63 050	64 689	66 327	49		63 176					
	3.66 66 327	67 966	69 605	71 245	72 884	74 524	76 164	50	3.72 71 805						
51	76 164	77 805	79 445	81 086	82 727	84 368	86 009	51		83 896					
52   53	95 862	97 (06)	99 293	90 935 00 793	02 427	04 081	95 863	52		94 269					
	3.67 05 725	07 370	09 014	10 659	12 304	13 950	15 595	54	3.73 02 921	15 044					
55	3.67 15 595	17 241	18 887	20 534	22 180	23 827	25 474	55	3.73 23 711		-				
56	25 474	27 122	28 769	30 417	32 065	33 713	35 362	561	34 120	35 856	37 592	39 328	41 064	42 801	44 538
57 58 i	35 362	37 010	38 659	40 308	41 958	43 607	45 257	57		46 275					
59 I	55 161	56812	58 46	50 208 60 117	61 760	63 421	65 074	58		56 704 67 143					
-		J J	<del></del> .	/	,	- J <b>- 7 - 1</b>	-5 -74	1 77	0) 402	0/ 143	30 003	/ 024	/~ 3°3	/4 10/	75 049

572 | 1579 | 1586 | 1593 | 1601 | 1608 | 1615 | 1622 | 1629 | 1636 | 1643 | 1651 | 1658 | 1665 | 1672 | 1679 | 1686 | 1693 | 1701 | 1708 | 1715 | 1722 | 1729 | 1736 | 1742 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 160.1 | 160.8 | 161.5 | 162.2 | 162.9 | 163.6 | 164.3 | 165.1 | 165.8 | 166.5 | 167.2 | 167.9 | 168.6 | 169.3 | 170.1 | 170.8 | 171.5 | 172.2 | 172.9 | 173.6 | 174.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 160.1 | 160.8 | 161.5 | 162.2 | 162.9 | 163.6 | 164.3 | 165.1 | 165.8 | 166.5 | 167.2 | 167.9 | 168.6 | 169.3 | 170.1 | 170.8 | 171.5 | 172.2 | 172.9 | 173.6 | 174.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 160.1 | 160.8 | 161.5 | 162.2 | 162.9 | 163.6 | 164.3 | 165.1 | 165.8 | 166.5 | 167.2 | 167.9 | 168.6 | 169.3 | 170.1 | 170.8 | 171.5 | 172.2 | 172.9 | 173.6 | 174.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 170.1 | 170.8 | 171.5 | 172.2 | 172.9 | 173.6 | 174.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 170.1 | 170.8 | 171.5 | 172.2 | 172.9 | 173.6 | 174.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 170.1 | 170.8 | 171.5 | 172.2 | 172.9 | 173.6 | 174.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 170.1 | 170.8 | 171.5 | 172.2 | 172.9 | 173.6 | 174.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 170.1 | 170.8 | 171.5 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 170.1 | 170.8 | 171.5 | 172.2 | 172.9 | 173.6 | 174.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 170.1 | 170.8 | 171.5 | 172.2 | 172.9 | 173.6 | 174.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 |
157.2 | 157.9 | 158.6 | 159.3 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 | 150.2 |

Tafel IV.

_							108	M	•						
			16	<b>O</b> °							16	1°			
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	307	40"	50"	60"
o'	1 373 13 17								3.80 20 262						
1 2				91 535 02 005	1	1 = -	1 = -						138 676 .49 738		
3	3.74 07 243												60 810		
4				22 972	·		28 219			· <del></del>			71 893		
5 6	3.74 28 219			33 469 43 976					3.80 75 589 86 686				82 986 94 089		
7				54 493					11	,		1.5	05 203		1.
8	, ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	1		65 019					3.81 08 910	10 764	12619	14 473	16 328	18 183	20 0
9							80 825						27 463		
0	3.74 80 825			86 ogg 96 653	1		91 375 Ō1 934		3.81 31 177				49 764		
2	3.75 01 934												60 930		
3				17 791								1 -	72 107	1	,
<u>4</u> 5	3.75 33 669			28 374 38 966					3.81 87 026				83 295		
6				49 568									05 702		
7				60 180					3.82 09 440						
8				70 801 81 432									39 391		
ó	3.75 86 751								3.82 43 141						
I	97 396	99 172	00 947	Ō2 723	<b>64 499</b>	66 275	68 051	21	54 395	56 272	58 149	60 027	61 905	63 783	65 6
3	3.76 08 051	-		13 383			1						73 177 84 461		
4	29 390			34 731					88 224		1 2		95 755	3 -	:
5	3.76 40 075			45 420				25	3.82 99 522	<b>01 406</b>	ō3 290	ō5 175	ō7 o6o	ŏ8 945	io 8
6				56 119			1		3.83 10 831						
7				77 545	_		1						29 702 41 039		
9				88 273							1		52 388		
0									3.83 56 173						
2	3.77 04 384			09 759 20 516									75 117 86 497		
3		27 693	29 488	31 284	33 079	34 875	36 671	33	90 293				97 889		
4	36 671			42 061											
5	3.77 47 453			52 848 63 645			58 245						20 706 32 130		
7 il				74 451									43 566		
8	79 859	81 661	83 465	85 268	87 072	88 876	9 o 680	38	47 380	49 288	51 196	53 104	55 013	56 921	588
9				96 095			ðI 512						66 470		
o    1	3.78 01 512			17 778					3.84 70 292 81 764				77 939 89 419		
2	23 205	25 015	26 825	28 635	30 445	32 256	34 067	42	93 248	95 163	97 078	98 994	o 910	õ2 826	ō4 7
3	34 067 44 939	35 878	37 690 48 565	39 501	41 314	43 126	44 939	43	3.85 04 743				12 412		
<u>.</u> .		57 625	59 450	61 26	63 080	64 806	66 712	45	3.85 27 765						
, 	66 712	68 528	70 345	72 162	73 979	75 796	77 614	46	39 293	41 216	43 139	45 062	46 985	48 909	508
	77 614	79 432	81 250	83 069	84 887	86 706	88 526	47	50 833	52 757	54 682	56 606	58 532	60 457	62 3
3    	88 526 99 448								62 383 73 945				70 090; 81 659		
	3.79 10 380								3.85 85 518						
ij	21 322	23 147	24 972	26 797	28 623	30 449	32 275	51	97 102	99 034	oo 966	ō2 898	64 831	66 764	ō8 6
3	32 275 43 237								3.86 08 697 20 304						
1	54 210								31 922						
-	3.79 65 193								3.86 43 552	45 491	47 431	49 371	51 311	53 252	55 1
,	76 187	78 020	79 853	81 687	83 521	85 356	87 190	56	55 193	57 134	59 075	61 017	62 959	64 902	66 8
3	87 190 98 204								66 845 78 508	80 4 5 2	70 731 82 300	72 075   84 344	74 019 86 200	88 217	/ 0 ) t
	3.80 09 228								90 183	92 130	94 078	96 025	97 973	99 921	δι 8;
6						1		- 11	<u></u>						

	174	1 1	749	1758	1767	1775	1784	1793	1801	1809	1817	1826	1834	1843	1852	1861	1869	1878	1887	1896	1905	1914	1923	1932	1941 1949
1 2	348	. 2	349.8	351.6	353.4	355.0	356.8	358.6	360.2	361.8	363.4	365.2	366.8	368.6	370.4	372.2	373.8	187.8 375.6	377.4	379.2	381.0	382.8	384.6	386.4	388.2 386
4 5	696	-4	699.6	703.2	706.8	710.0	713.6	717.2	720.4	723.6	726.8	730.4	733.6	737.2	740.8	744-4	747.6	751.2	754.8	758.4	762.0	765.6	769.2	772.8	582.3 584.7 776.4 774 1 970.5 974 5
	1044	.6 r	224.3	1054.8	1060,2 1236,9	1065.0	1070.4	1075.8	1080.6 1260.7	1085.4 1266.3	1090.2	1095.6	1283.8	1290.1	1111,2 1296.4	1116.6	1121.4	1314.6	1132.2	1137.6 1327.2	1143.0	1148.4	1153.8	1159.2	1358.71364.3
7	1 392. 1 566.	.8 1	399.2 574.1	1406.4 1582.2	1413.6 1590.3	1420.0 1597.5	1427.2 1605.6	1434.4 1613.7	1440.8 1620.9	1447.2 1628.1	1453.6 1635.3	1460.8 1643.4	1467.2 1650.6	1474.4 1658.7	1481.6 1666.8	1488.8 1674.9	1495.2 1682.1	1502.4 1690.2	1509.6 1698.3	1516.8 1706.4	1524.0 1714.5	1531.2 1722.6	1538.4	1545.6 1738.8	1552.8 1559.2 1746.9 1754.1

.Tafel IV.

							log	M.							
			16	20							16	<b>3</b> °		<del></del>	
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o'									1 * /						
1 2				19 421 31 136				I 2				43 475			
3	36 998	38 953	40 908	42 863	44 819	46 775	48 731	3	62 148	64 225	66 302	68 379	70 457	72 535	74 613
4		' '		54 601				1 - 1			·—— ——	80 850			
5	3.87 60 475 72 231			78 113				5	3.94 87 091 99 582			93 335 55 832			
7	83 998	85 960	87 923	89 886	91 849	93 813	95 777	7	3.95 12 086	14 171	16 257	18 343	20 429	22 516	24 603
8	95 777 3.88 07 567			01 670								30 866 43 403			
10	3.88 19 369			25 275					3.95 49 676			,			
11	31 183	33 153	35 124	37 094	39 065	41 037	43 009	11	62 232	64 326	66 420	68 515	70 610	72 705	74 801
13				48 926 60 769								81 091 93 680			
14				72 624				14				66 282		1 - 1 - 1	
15	3.88 78 555			84 490			1 -	2 1	3.96 12 588						
16	90 428 3.89 02 312			96 369				16 17				31 526 44 167			
18	14 209	16 192	18 177	20 161	22 146	24 131	26 117	18	50 493	52 603	54 712	56 822	58 933	61 044	63 155
19				32 075				19				69 491			
20		40 024		55 939	45 990		49 968	20 21	3.96 75 830 88 518			94 867			
22	61 912	63 904	65 896	67 888	69 881	71 874	73 868	22	3.97 01 220						
23				79 850 91 824				- 1				20 297			
24	3.89 97 815							24	3.97 39 405			33 033			
26	3.90 09 807	11 806	13 806	15 807	17 808	19 809	21 810	26	52 161	54 288	56 416	58 543	60 672	62 801	64 930
27				27 817 39 838								71 319 84 108			
29				51 872								96 911			
30	3.90 57 894							30	3.98 03 318						
31			1 2 2 -	75 976				- 11				22 557			
32				88 046 30 129				33				35 401 48 258			
34			10 207			16 258		34				61 129			
35	3.91 18 275								3.98 67 570			74 014 86 912			
36 37				36 449 48 581				36 37				99 825			
38	54 651	56 675	58 700	60 724	62 749	64 775	66 801	38	3.99 06 286	08 440	10 595	12 751	14 906	17062	19 219
39				72 880 85 049				40	19 219 3.99 32 166		-	25 690			7
40 41	91 137	93 168	95 198	97 229	99 260	ŏI 292	ð3 324					51 612			
42	3.92 03 324	05 3 56	07 389	09 422	11 456	13 489	15 523	42	58 101	60 265	62 429	64 593	66 758	68 924	71 089
43				21 628 33 846				- 1				77 589 90 598			
45	3.92 39 959	41 998	44 037	46 076	48 115	50 155	52 196	45							
46	52 196	54 236	56 277	58 319	60 360	62 402	64 445	46	4.00 10 139	12 312	14 485	16 659	18 834	21 008	23 183
47 48				70 574 82 842								29 711 42 776			
49	88 980	91 027	93 075	95 122	97 170	99 218	ði 267	49				55 856			
50									4.00 62 401	64 584	66 767	68 950	71 134	73 318	75 502
51 52 i				19 721 32 039								82 058 95 180			
53	38 203	40 258	42 314	44 370	46 426	48 483	50 540	53	4.01 01 747	03 937	06 127	08 317	10 508	12 699	14 891
54				56 713								21 468			
55 56	3.93 62 890 1 75 252 1			69 069 81 438					4.01 28 048			34 633 47 812			
57	87 628	89 691	91 755	93 820	95 885	97 950	õo o 1 6	57	54 407	56 606	58 806	61 006	63 206	65 407	67 608
58												74 214 87 436			
59	12410	14 404	10 333	18 622	20 091	** 700	24 050	199	00 023	05 027	0) 252	0/450	39 042	y. 04/	94 053

1949 1959 1971 1981 1991	2002 2013 202	3 2034 2045	2055 2066	2077 2087	2098 2109	2121 2132	2142 2153	2164 2174	2185 2196 2206
	<del> </del>					<u> </u>			
194.9 195.9 197.1 198.1 199.1 380.8 301.8 304.2 306.2 308.2	400.4 402.6 40	2.3 203.4 204.5	411.0 413.2	207.7 208.7	410 6 421.8	424 2 426.4	428.4 430.6	422 8 424 8	218.5 219.6 220.6 1 437.0 439.2 441.2 2
584.7 587.7 591.3 594.3 597.3	600.6 603.9 60	5.9 610.2 613.5	616.5 619.8	623.1 626.1	629.4 632.7	636.3 639.6	642.6 645.9	649.2 652.2	655.5 658.8 661.8 3
779.6 783.6 788.4 792.4 796.4	800.8 805.2 80	2.2 813.6 818.0	822.0 826.4	830.8 834.8	839.2 843.6	848.4 852.8	856.8 861.2	865.6 869.6	874.0 878.4 882.4 4
974.5 979.5 985.5 990.5 995.5	1001.01006.5 101	1.5 1017.0 1022.5	1027.5 1033.0	1038.5 1043.5	1049.0 1054.5	1060.5 1066.0	1071.0 1076.5	1082.01087.0	1092.5 1098.0 1103.0 5
169.4 1175.4 1182.6 1188.6 1194.6									
<b>264.3</b> 1371.31379.71386.71393.7	1401.4 1409.1 1410	5.1 1423.8 1431.5	1438.5 1446.2	1453.0 1460.0	1468.6 1476.3	1484.7 1492.4	1499.4 1507.1	1514.8 1521.8	1520.5 1537.2 1544.2 . 7

).4[1507.1[1514.8[1521.8[1529.5[1537.2]15. Digitized by GOOSTE

Tafel IV.

			16	40							10	æ.o			
							این				16				
1	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	6
o′¦	4.01 94 053	96 259	98 466	ōo 673	ō2 881	ō5 089	ō7 297	o'	4.10 15 396	17 756	20 117	22 478	24 840	27 202	29
:	4.02 07 297									31 927					
2	20 5 5 6	22 767	24 979	27 191	29 403	31 616	33 829	2		46 116					
3				40 471				3		60 320					
4				53 766				4		74 541					'
5   6	4.02 60 419			80 400				5	4.10 86 405						
7				93 739					4.11 00 656	17 304					
8	4.03 00 414									31 591		:			
9				20 460						45 895					
5	4.03 27 150	29 381	31 612	33 843	36 075	38 308	40 540	10	4.11 57 828			1			
ı				47 241			53 945	11		74 554					
2				60 653					86 515	88 909	91 303	93 697	96 092	98 488	00
3				74 081					4.12 00 884						
4				87 523						17 668		·		·	-
5	4.03 94 250			<u>o</u> o 980					4.12 29 671						
6 ; -	4.04 07 714									46 496					
7				27 939 41 441						60 935 75 391				1	. ! .
9				54 958				. i	1 : '	89 864					
0	4.04 61 722		·				· ]		4.13 01 938						
ı				82 037						18 862					
2				95 599						33 387	1				
3	4.05 02 386	04 649	06 912	09 176	11 441	13 705	15 971	23	45 504	47 929	50 354	52 780	55 206	57 633	60
4	15971	18 236	20 502	22 769	25 036	27 303	29 571	24	60 060	62 488	64 916	67 345	69 774	72 204	<u>1 7</u> 4
5	4.05 29 571	( )	34 107	36 376	38 646	40 916	43 186	25	4.13 74 634	77 064	79 496	81 927	84 359	86 792	2 89
6	43 186			49 999						91 658					
7				63 637								1		1	- 1
9	70 402 84 123			90 960						20 898 35 544					
-	4.05 97 800								4.14 47 763						-1
0	4.05 97 800									64 889					
2				32 058						79 588					
3				45 789		1	1			94 304					
4	52 660	54 951	57 243	59 5 3 5	61 827	64 120	66 414	34							
5	4.06 66 414						80 183		4.15 21 330	23 790	26 250	28 711	31 173	33 634	4 36
6				87 073			93 968			38 560					
7				ōo 866						53 347					
9	4.07 07 768			28 498						68 152 82 975					
	4.07 35 416		-		-		-	-	4.15 95 341			-	-	-	72
0				56 193					4.16 10 197	2.0		The second second		A production	
2				70 064						27 551					
3				83 951					39 962	42 446	44 930	47 415	49 900	52 386	6 54
4		24.00		97 854				10000	54 872	57 359	59 846	62 334	64 822	67 311	1 6
5	4.08 04 811	07 131	09 451	11 772	14 094	16 415	18 738	45	4.16 69 800	72 290	74 780	77 271	79 762	82 25	4 8.
6				25 707					84 746	87 239	89 732	92 226	94 721	97 21	5 99
7				39 657						ŏ2 206					
8				53 624					4.17 14 693						
9	-			67 606	-	100		-		32 196	-			-	
0	4.08 74 603								4.17 44 713	47 218	49 724	52 230	54 736	57 24	5 39
1 2	4.09 02 632			95 619					59 751	62 259	70 820	82 241	84 854	87 26	7 80
3			1	23 696						92 395					
4				37 759					4.18 04 974	07 491	10 000	12 527	15 046	17 56	5 20
5	4.09 44 796								4.18 20 085						
6				65 933					35 215	37 738	40 262	42 787	45 312	47 83	7 50
7				80 045					50 363	52 890	55 417	57 945	60 473	63 001	1 05
8	87 107	89 462	91 817	94 173	96 529	98 886	ŏ1 243	58	65 531	68 060	70 590	73 121	75 652	78 184	4 80
9	4.10 01 243								80.016	83 249	80 787	28 216	00 851	102 286	0 95

220.6 221.9 223.3 224.7 2261 227.4 2288 2301 231.5 232.9 234.2 235.6 2369 2383 2397 241.1 242.4 2438 2451 2465 2479 2493 2507 2521 2551 220.6 221.9 223.3 224.7 226.1 227.4 228.8 230.1 231.5 232.0 234.2 235.6 236 9 238.3 230.7 241.1 242.4 243.8 245.1 246.5 247.9 249.3 252.7 25

Tafel IV.

	<del></del>						log	M.							
			16	<b>6</b> ⁰							16	<b>7</b> °			
v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	ο"	10"	20"	30"	40"	50"	6o"
	4.18 95 921							oʻ		:					_
1 2	4.19 11 145 26 387		_	,	36 559			1 2						74 41 2	
3	41 648	44 193	46 739	49 286	51 833	54 380	56 928	3	93 639	96 388	99 137	ði 887	64 638	ō7 390	10 142
4	56 928 4.19 72 227				67 125			5	4.29 10 142						26 667
6					97 768			6						57 020	
: 7 : 8	4.20 02 882				13 117 28 486			8	* 2 * * 1			1 .	1 .	73 608	
9			1		43 875			9						90 218 56 850	
10:	4.20 49 008							10	4.30 09 625						
11					74 709			11						40'182 56 881	
13							10 779	11	59 666	62 452	65 239	68 026	70 814	73 603	76 392
14	4.21 10 779													90 347	
15	4.21 26 270 41 781						41 781 57 311	15	4.30 93 140 4.31 09 910						
17	57 311	59 901	62 492	65 084	67 676	70 268	72 861	17	26 794	29 505	32 306	35 109	37 912	40 715	43 520
18					98 821		88 430 54 019	18						57 550	
20	4.22 04 019	<del></del>				!		~ -	4.31 77 220						
2 I					30 045			21						8 192	
22						1	50 905 66 573		4.32 11 012 27 942					42 068	
2.4	66 573	69 186	71 800	74 414	77 029	79 645	82 261	24	44 896	47 723	50 552	53 381	56 211	59 041	61 872
25	4.22 82 261						97 969 13 697	25 26	4.32 61 872					93 056	
27	4.23 13 697													io 099	
28							45 213							27 165 44 254	
30	4.23 61 001						76 809	29 30	4.33 47 104						
31	76 809	79 446	82 083	84 721	87 359	89 998	92 638	31	64 221	67 076	69 932	72 788	75 645	78 503	81 361
32	92 638 4.24 08 487						58 487 24 256							95 663 12 846	
33							40 246		4.34 15 713						
35	4.24 40 246								4.34 32 924						
36 37							72 086 88 037							64 540  81 819	
38	88 037	90 698	93 359	96 020	98 683	ÕI 345	ō4 <b>0</b> 09	38	84 701	87 583	90 467	93 351	96 236	99 121	ō2 008
39	4.25 04 009		-						4.35 02 008						
40	4.25 20 001 36 014		1	1	1		52 048							51 175	
42	52 048	54 722	57 397	60 072	62 749	65 425	68 102	42							71 476
43							84 178 30 274							85 998 53 446	
45	4.26 00 274	02 959	05 644	08 330	11016	13 703	16 391	45	4.36 06 356	09 267	12 179	15 092	18 005	20 919	23 833
46	16 391						32 529 48 688								41 334 58 860
47 48	48 688	51 384	54 080	56 776	59 473	62 171	64 869	48	58 860	61 783	64 707	67 632	70 558	73 484	76 410
49					.		81 070								93 986
50							97 293 13 537		4.36 93 986						
51	4.27 13 537	16 246	18 956	21 667	24 378	27 090	29 802	52	29 210	32 150	35 091	38 032	40 974	43 917	46 860
53	29 802	32 515	35 229	37 943	40 657	43 373	46 089 62 397	53						61 587	
54												·			
56	78 726	81 450	84 174	86 899	89 624	92 351	95 077	56	99 959	62 916	05 873	ō8 831	Ī1 790	i4 749	i7 709
57	95 077 4.28 11 450	97 804	16 012	03 261 19 644	05 990 22 177	08 720 25 110	11 450	57 58	4.38 17 709						35 485 53 285
59	27 844	30 579	33 314	36 049	38 786	41 523	44 260	59							71 111
			·	<u>'                                     </u>	<u>'</u>	L				·	<del></del>				

1536	2554	2572	2591	2609	2627	2645	2663	2681	2699	2718	2736	2754	2772	2791	2809	2827	2845	2863	2881	2899	2918	2936	2954	2973	1
1000					'	·							' <del></del>				. *								-1
253.6	255.4	257.2	259.1	260.9	262.7	264.5	266.3	268.1	269.9	271.8	273.6	275.4	277.2	279.1	280.9	282.7	284.5	280.3	288.1	289.9	291.8	293.6	295.4	297.3	'
507.2	510.8	514.4	518.2	521.8	525.4	529.0	532.0	536.2	539 8	543.0	547.2	550.8	554-4	558.2	501.8	505.4	509.0	572.0	570.2	579.8	583.0	507.2	590.0	594.6	2
76o.8	766.2	771.0	777.3	782.7	788.1	793.5	798.9	804.3	809.7	815.4	820.8	820.2	831 0	037.3	042.7	040.1	053.5	050.9	004.3	809.7	075.4	000.0	000 2	891.9	<u>3</u>
014.4	1021.6	1028.8	1036.4	1043.6	1050.8	1058,0	1065.2	1072.4	1079.6	1087.2	1094.4	1101.6	1108.8	1116.4	1123.6	1130.8	1138.0	1145.2	1152.4	1159.6	1107.2	1174.4	1181.0	1189.2	4
268.0	1277.0	1286.0	1295.5	1304.5	1313.5	1322.5	1331.5	1340.5	1349.5	1359.0	1 308.0	1377.0	1386.0	1395.5	1404.5	1413.5	1422.5	1431.5	1440.5	1449.5	1459.0	1408.0	1477.0	1486.5	٤
521.6	1532.4	1543.2	1554.6	1505.4	1570.2	1587.0	1597.8	1008.0	1019.4	1030.8	1041.0	1052.4	1003.2	1074 0	1085 4	1090.2	1707.0	1717.0	1728.0	1739.4	1750.0	1701.0	1//2.4	1783.8	-
775.2	1787.8	1800.4	1813.7	1826.3	1838.9	1851.5	1864.1	1876.7	1889.3	1902.6	1915.2	1927.8	1940.4	1953.7	1966.3	1978.9	1991.5	2004.1	2016.7	2029.3	2042.6	2055.2	2007.8	2081.1	7
- 6 0		6	lanna R	anga a	hrat K	12++6 0	2120 4	OTAA R	inten a	2774 4	lot NR R	loons o	loors h	10020 8	2247.2	12261.6	2276.0	2200.4	2204.8	2310.2	2234.4	2248 8	2302.2	2370.4.1	5

Digitized by GOOSIC

_							6	<i>M</i> .							
			16			<del>,</del>					16	<b>₽</b> º			
	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	<u> 6</u>
ارد	4.38-71 111	74 085	77 059	80 034	83 009	85 986	88 963	o'	4.49 89 965	93 216	96 468	99 720	ō2 974	ð6 229	.09
1			94.919												
2	4.39 06 840												42 083		
3			30 716										61 684		
4	42 671						60 625					I	81 315		-'
5			84 604						4.50 87 865						
6 I 7 II			52 618			120.	1 = -		4.51 07 537				40 392		
g	4.40 14 642						,						60 146		
9	32 700		38 725					1	3 . * * 2	-	100		79 932		1
- 0	4.40 50 784														
!' ،			74 937						4.52 06 360						
2	87 030	90 056	93 082	96 108	99 1 36	ō2 164	ō5 193	12					39 475		
3			11 253						46 108	49 426	52 745	56 064	59 385	62 706	66
4			29 451						66 029	69 352	72 676	76 oo t	79 327	82 654	85
5 i	4.41 41 598		47 675						4.52 85 981						
5			65 926						4.53 05 965						
7			84 204 32 508				1 2 1 1		3 '		, -		39 343	4 7	
9 '													59 412 79 513		
5	4.42 33 075		39 198					20	4.53 86 221						-
	51 451		57 583						4.54 06 365						
2			75 995										40 009		
3 1	88 284		94 434										60 240		
1	4.43 06 742	09 820	12 900	15 980	19 061	22 143	25 226	24			73 744	77 123	1		
5 1	4.43 25 226	28 309	31 394	34 478	37 564	40 651	43 738	25	4.54 87 264	90 646	94 029	97 413	oo 798	Õ4 183	07
5	43 738	46 826	49 914	53 004	56 094	59 185	62 277	26	4.55 07 570	10 958	14 346	17 735	21 126	24 517	27
7			68 463										41 486		
3			87 039										61 880		
2			ō5 642										82 307		1
) 	4.44 18 059								4.55 89 123						
2			42 932 61 618						4.56 09 594				43 787		
3			80 333					33					64 347	1	
1	92 824		99 075										84 940		
5	4.45 11 586		17 846					35	4.56 91 812						1=-
5 (			36 644						4.57 12 450						
7	49 192	52 331	55 471	58 612	61 753	64 895	68 038						46 923		
3			74 326				1 - 1	38					67 652		
1	86 912		93 210					<b>3</b> 9	74 569	78 029	81 490	84 952	88 415	91 878	95
ا د	4.46 05 814								4.57 95 343						
ļ			31 062						4.58 16 152						
	63 603	66 861	50 031 69 029	53 195	76 361	78 520	81 710	42					50 909 71 809		
			88 056										92 744		
-	4.47 00 756								4.58 99 730						
	10 821	23 013	26 196	20 370	22 564	25 740	28 025	45	4.59 20 712	24 212	27 712	21 216	24 710	28 222	141
			45 309						41 728	45 234	48 741	52 240	55 758	59 268	62
ij			64 452						62 779	66 291	69 804	73 318	76 833	80 349	, 83
)			83 624						83 866	87 384	90 902	94 422	97 943	<b>01 46</b> 5	Ō.
5	4.47 96 421	99 623	ō2 825	ŏ6 o28	ŏ9 232	ī2 436	ī 5 642	50	4.60 04 987						.,
ı									26 144	29 674	33 205	36 736	40 269	43 802	47
	34 892	38 103	41 315	44 528	47 742	50 957	54 172	52	47 337	50 872	54 409	57 947	61 485	65 025	68
	54 172	57 388	60 605	03 823	07 042	70 261	73 481	53	68 565	72 106	75 649	79 192	82 737	86 282	89
4			79 924										ŏ4 025		
1	4.48 92 820							55	4.61 11 128	14 682	18 236	21 792	25 348	28 906	32
j	4.49 12 189	15 420	18 052	21 885	25 118	28 353	31 588	56					46 708		
			38 o61   57 500						53 836	57 401 78 8 1 7	82 222	85 067	68 103 89 535	71 073	75
			76 969						96 687	00 26 F	02 8AA	07/22	11 004	17 585	ii
- 1	, - +, -		· · /- /		J T - J	- / 7	, , , - )		J/		- J ~TT	-/ 4-3		, ~ + , ~ ,	1

297.4 299.9 302.4 304.9 307.5 310.1 312.6 315.1 317.6 320.1 322.7 325.2 327.7 330.2 332.8 335.3 337.9 340.4 342.9 345.5 348.1 350.6 353.2 3557.3 1 2 97.4 299.9 302.4 304.9 307.5 310.1 312.6 315.1 317.6 320.1 322.7 325.2 327.7 330.2 332.8 335.3 337.9 340.4 342.9 345.5 348.1 350.6 353.2 3557.3 1 2 994.8 599.8 604.8 599

Tafel IV.

_			· /	<del></del>	····		log	M	,					***	
			17	O°.							17				
v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o' . I	4.62 18 168			28 922 50 457				oʻ I	4.75 78 558						
2	61 239	64 835	68 431	72 029	75 628	79 228	82 829	2	26 513	30 517	34 523	38 530	42 538	46 548	50 558
3 ¹ 4	82 829 4.63 04 457			93 638				3				62 598 86 712		1 -	
5	4.63 26 121	29 735	33 351	36 967	40 584	44 203	47 822	5	4.76 98 786	ŏ2 813	ō6 842	io 871	i4 903	ī8 935	22 968
6				58 687 80 445				6; 7.	4.77 22 968			35 077 59 329			
8	91 337	94 971	98 605	Ö2 340	ō5 876	õ9 513	13 151	8	71 472	75 522	79 574	83 627	87 681	91 736	95 793
	4.64 13 151			45 942				9	95 793 4.78 20 161			57 971 32 362			
11.	56 892	60 544	64 197	67 851	71 506	75 162	78 819	11	44 575	48 649	52 724	56 800	60 878	64 956	69 037
12,				89 797		19 117		12				81 285 05 817			
14	22 787	26 458	30 130	33 803	37 477				4.79 18 101						
15	4.65 44 829 66 909			77 963				15	4.79 42 704 67 <b>3</b> 55			55 023 79 698			
17	89 027	92 717	96 409	ÕO 101	õ3 794	07 489	ī 1 184		92 05 3	96 174	õo 297	Õ4 420	ð8 546	ī 2 672	16 800
19		37 083	40 788	44 493	48 199	51 907	55 615	19	4.80 16 800			54 <b>0</b> 10		37 459 62 294	
20				66 747 89 041				11	4.80 66 438			_		_	2 . •
21	4.67 00 202					1 - 2		21	4.81 16 269			03 793 28 758			
23	22 555 44 947	26 284 48 683		33 746 56 158				23				53 772 78 835			
25	4.67 67 379	71 121	74 865	78 609	82 355	86 102	89 850	25	4.81 91 385						
26 27	89 850 4.68 12 361			01 101 22 622				26	4.82 16 522			29 109 54 321			
28	34 913	38 675	42 439	46 204	49 969	53 736	57 504	28	66 945	71 156	75 368	79 582	83 797	88 014	92 232
29	57 504 4.68 80 136			68 815				29	92 232 4.83 17 569		-	30 356			
30	4.69 02 808	06 591	10 375	14 160	17 946	21 733	25 521		42 956	47 192	51 430	55 669	59 909	64 151	68 394
32		29 311 52 071		36 893 59 667			48 275 71 069	32 33				81 132 56 646			
34	71 069	74 872	78 677	82 482	86 288	90 096	93 905	34	4.84 19 423	23 684	27 947	32 212	36 478	40 745	45 014
35	4.69 93 905 4.70 16 781						16 781 39 699	35 36	4.84 45 014 70 656			57 829 83 497			70 656 96 351
37	39 699	43 523	47 348	51 174	55 001	58 829	62 659	37	96 351	õo 638	ō4 927	09 217	ī3 509	ī 7 802	22 097
38				74 154 97 176				38	4.85 22 097			34 989 60 813			
40	4.71 08 702	12 547	16 393	20 240	24 088	27 937	31 787	40	4.85 73 745	78 059	82 374	86 690	91 008	95 327	99 648
4 I   42				43 345 66 493					99 648 4.86 25 603			12 619 38 601			
43	78 083	81 948	85 815	89 683	93 552	97 422	ði 294	43	51 612	55 952	60 293	64 636	68 980	73 326	77 673
45	4.72 01 294							44	4.87 03 788			90 724 16 866			
46	47 844	51 731	55 619	59 508	63 399	67 290	71 183	46	29 956	34 323	38 691	43 061	47 432	51 804	56 178
47   48				82 869 56 272								69 310 95 613			
49	4.73 17 990	21 899	25 808	29 719	33 631	37 544	41 459	49	4.88 08 785	13 178	17 574	21 970	26 368	30 768	35 169
50	4.73 41 459 64 971	68 894	72 818	76 743	80 670	84 597	88 526	51		66 020	70 434	74 849	79 265	83 683	88 103
52	88 526	92 456	96 388	ÕO 320	ŏ4 254	68 189	Ĩ2 I25	52	88 103 4.89 14 652	92 524	96 946	õi 370	ō5 796	10 223	14 652
53 54	35 769	39 713	43 659	47 607	51 555	55 505	59 456	54	41 256	45 696	50 137	54 579	59 023	63 469	67 916
55	4.74 59 456 83 187	63 408	67 361	71 316	75 272	79 229	83 187	55	4.89 67 916			81 267 88 010			
56	4.75 06 963	10 930	14 898	18 867	22 838	26 810	30 783	57	4.90 21 403	25 871	30 340	34 810	39 282	43 756	48 231
58	30 783 54 648											61 666 88 579			
59	34 040	, , , ,	3-3	- 37/	, - , - ,	, + 3, 3	, - ,,,,,	"	7 9 3	.,	7	- 379	73 - 73	J, 3-3	, .
_	,							$\overline{}$	1 7 1						

3584	3622	3659	3697	3735	3773	3811	3849	3887	3925	3963	1001	4039	4077	4115	4153	4191	4229	4267	4305	4343	4381	4419	4457	1494	I
358.4 716.8 1075.2 1433.6 1792.0 2150 4	362.2 724.4 1086.6 1448.8 1811.0 2173.2	365.9 731.8 1097.7 1463.6 1829.5 2195.4	369.7 739.4 1109.1 1478.8 1848.5 2218.2	373.5 747.0 1120.5 1494.0 1867.5	377.3 754.6 1131.9 1509.2 1886.5 2263.8	381.1 762.2 1143.3 1524.4 1905.5 2286.6	384.9 769.8 1154.7 1539.6 1924.5 2309.4	388.7 777.4 1166.1 1554.8 1943.5 2332.2	392.5 785.0 1177.5 1570.0 1962.5 2355.0	396.3 792.6 1188.9 1585.2 1981.5	400.1 800.2 1200.3 1600.4 2000.5 2400.6	403.9 807.8 1211.7 1615.6 2019.5 2423.4	407.7 815.4 1223.1 1630.8 2038.5 2446.2	411.5 823.0 1234.5 1646.0 2057.5 2469.0	415.3 830.6 1245.9 1661.2 2076.5 2491.8	419.1 838.2 1257.3 1676.4 2095.5 2514.6	422.9 845.8 1268.7 1691.6 2114.5 2537.4	426.7 853.4 1280.1 1706.8 2133.5 2560.2	430.5 861.0 1291.5 1722.0 2152.5 2583.0	434.3 868.6 1302.9 1737.2 2171.5 2605.8	438.1 876.2 1314.3 1752.4 2190 5 2628.6	441.9 883.8 1325.7 1767.6 2209.5 2651.4	445.7 891.4 1337.1 1782.8 2228.5	449 4 I 898,8 2 1348,2 3 1797 6 4 2247,0 5 2696 4 6	
2508.8	2535-4	2561.3	2587.9	2614.5	2641.1	2667.7	2694.3	2720.9	2747.5	2774.1	2800.7	2827.3	2853.9	2880.5	2907.1	2933.7	2060.3	2086.9	3013.5	3040.1	3066.7	3093.3	3119.9	145.8 7	l

Digitized by Google

Tafel IV.

_				430			108	M.							
			17	<b>≥</b> °							17				_
,	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60
o'	4.91 02 056	06 5 52	11 049	15 548	20 048	24 5 50	29 054	o'	5.08 32 008	37 154	42 302	47 452	52 604	57 758	62 9
1				42 574				1		1 2	73 232		1		
3		1		69 658 96 799		1		3	5.09 24 949		04 237 35 317		1	:	
4	4.92 10 391						1 5 1	4			66 472				
5	4.92 37 619					60 353		5	5.09 87 285						
6				78 570 05 943				6	5.10 18 566		60 394				
8	4.93 19 652					42 533	47 114	8			91 855				
9	47 114			60 867				_9	5.11 12 872	,					
2	4.93 74 635			88 417			ŏ2 215	10	5.11 44 461		55 008 86 702				
2				43 697			57 554	12	5.12 07 874						
3				71 426				13			50 324				
4				99 216	<del>-</del>			14			82 254	Marie Marie			
5				54 977				16	5.13 03 585 35 647		46 352	-		1	-
7	68 956	73 618	78 283	82 949	87 617	92 287	96 958	17	67 790	73 155	78 532	83 891	89 263	94 637	ō0
9	96 958 4.96 25 022			10 982				18	5.14 00 013						-
0	4.96 53 148							20	5.14 64 703		75 516				
1	81 335	86 039	90 745	95 452	o 162	ŏ4 872	ō9 585	21	97 170	<b>82</b> 590	11086	13 435	ī8 861	24 289	29
3	4.97 09 585							22	5.15 29 720	1			-	1	
4	37 897 66 272		75 745	52 077 80 483	85 224			23			73 248 55 991				
5	4.97 94 710						·	25	5.16 27 866	33 341	38 818	44 297	49 778	55 262	60
6	4.98 23 212							26			71 728				
7			89 962	66 o83		75 629 64 311		27 28	93 715 5.17 26 767		04 723 37 803				
9	4.99 09 098							29			70 968				
0	4.99 37 855							30	5.17 93 126						
I 2				81 112 10 032				31 32	5.18 26 434		70 980				
3	5.00 24 516					1 7 4		33			<b>6</b> 4 490				
4				68 067				34	5.19 26 880						
5				97 184		1	10.082	35 36	5.19 60 536		71 775 05 549				
7	40 983		50 737				70 266		5.20 28 115						
В				84 933	1	1		- 1			73 366	1	1 - 2		
9			-	14 316	<del></del>			39			41 541				
1	5.02 29 033 58 518			73 286							75 765				
2	88 071	93 003	97 938	ŏ2 873	67 811	12 751	ī 7 693	42	98 631	ō4 354	10 080	ī 5 808	21 538	27 271	33
3 4	5.03 17 693 47 382	22 636 52 337	-	32 529 62 253		42 429 72 176	47 382 77 141	43	5.22 33 007 67 475		78 985				
5	5.03 77 141								5.23 02 035	07 804	13 576	19 350	25 127	30 907	36
5	5.04 06 969	11 947	16 927	21 909	26 893	31 879	36 866	46	36 689	42 473	48 201	54 051	59 843	65 638	71
3				51 841 81 843					71 436 5.24 06 277		83 039				
9	96 871	01 884	ō6 <b>8</b> 99	ī1 916	ī6 935	ži 956	26 979	49	41 212	47 044	52 878	58 716	64 555	70 398	76
>	5.05 26 979	32 004	37 031	42 059	47 090	52 123	57 158		5.24 76 243	82 090	87 941	93 794	99 649	ō5 508	iı
2				72 274 02 559						17 232	23 099 58 353	28 968 64 228	34 839 70 126	40 714	81
3	5.06 17 729	22 789	27 852	32 916	37 983	43 052	48 122	53	81 909	87 805	93 704	99 605	ō5 509	11 416	17
1	48 122	53 195	58 269	63 346	68 424	73 505	78 587	54	5.26 17 325	23 237	29 152	35 070	40 990	46 913	52
	5.06 78 587								5.26 52 838						
7		44 845	49 956	55 069	60 184	65 201	39 730 70 420	50	88 450 5.27 24 160		36 086				
B	70 420	75 541	80 664	85 789	90 916	96 046	ŌI 177	58	59 970	65 948	71 928	77 912	83 898	89 887	95
9	5.08 01 177	06 310	11 446	16 583	21 723	26 865	32 008	59	95 879	ō1 873	07 871	13871	19874	25 880	31 5

4496 4559 4682 4685 4748 4811 4874 4937 5001 5064 5127 5191 5254 5317 5379 5442 5505 5568 5631 5694 5757 5821 5883 5946 500 1 49.6 455.9 468.2 468.5 474.8 481.1 487.4 493.7 500.1 506.4 512.7 519.1 525.4 531.7 537.9 544.2 550.5 556.8 563.1 569.4 575.7 582.1 588.2 154.2 589.2 911.8 136.2 136.6 140.5 142.4 443.3 146.2 1481.1 1500.3 1519.2 1538.1 11557.3 1576.2 1595.1 1613.7 1632.6 1651.5 1690.4 1639.3 1708.2 1737.1 174.6 1746.3 176.4 173.2 174

Tafel IV.

							log	М.	<del></del>						
			17	<b>4</b> º				<u> </u>			17	<b>5</b> °			
v	0"	10"	20"	30"	40"	50"	60"	v	o"	10"	20"	30"	40"	50"	60"
o' 1		37 900	43 914	49 931	55 951	61 973	67 999	i i	5.52 00 096						
2	5.29 04 211	10 256	16 304	86 092 22 355	28 409	34 465	40 525	2						79 760	
3	40 525	46 587	52 652	58 720	64 791	70 865	76 941	3	5.53 30 712	38 008	45 307	52 611	59 918	67 230	74 546
5	5.30 13 461			95 188		43 973	50 084	5	74 540 5.54 18 529				47 934	11 188 55 296	
6	50 084	56 198	62 315	68 435	74 558	80 683	86 812	6	62 662	70 032	77 406	84 785	92 168	99 555	ბ6 946
7   8-	5.31 23 645			05 215 42 100				7 8	5.55 06 946					43 965 88 529	
9	60 583	66 749	72 919	79 091	85 267	91 445	97 627					18 324		33 247	40 715
10	5.31 97 627 5.32 34 778	ŏ3 811	ŏ9 999	16 189	22 382	28 579	34 778	10	5.56 40 715						85 613
12				90 706					5.57 30 669					23 148 68 335	
13	5.33 09 402								75 881	83 432	90 987	98 547	66 111	ī 3 679	21 252
14	5.33 84 461			65 656				14	5.58 21 252						
16	5.34 22 155	28 448	34 744	41 043	47 346	53 651	59 959	16	5.59 12 475	20 105	27 741	35 381	43 025	50 674	58 328
17	59 959 97 875	00 271	72 586 To 528	78 903 16 874	85 224 23 214	91 548 20 cch	97 875	17	58 328 5.60 04 344			-		96 664	
19	5.35 35 902	42 251	48 603	54 958	61 316	67 677	74 042	19						89 135	
20 21	5.35 74 042	80 409	86 780	93 154	99 531	ō5 911	12 294	20	5.60 96 871						
22	5.36 12 294 50 661	57 066	63 475	69 887	76 302	82 720	89 141	21	5.61 43 384 90 064					29 093	
23	89 141	95 566	ð1 994	ŏ8 425	14 859	21 297	27 737	23	5.62 36 913	44 738	52 568	60 402	68 241	76 084	83 933
24	5.37 27 737 5.37 66 449								5.63 31 124					23 247	
26	5.38 05 277	11 760	18 246	24 735	31 227	37 723	44 222	26						18 090	
27	44 222 82 285	50 724 80 807	57 230	63 739 52 861	70 251	76 767	83 285	27	5.64 26 025	33 964	41 909	49 859	57 813		73 737
29	5.39 22 467	29 009	35 554	42 102	48 654	55 209	61 768	28	5.65 21 626						
30	5.39 61 768	68 330	74 895	81 463	88 035	94 610	ò1 189	30	5.65 69 693	77 722	85 755	93 793	õ1 837	ō9 885	ĭ7 939
31		47 332	14 356	20 944 60 547	67 159	34 132 73 775	40 730 80 204	31	5.66 17 939 66 265					58 282 56 859	
33	80 394	87 016	93 642	õ0 271	ō6 903	ī 3 539	20 179	33	5.67 14 973	23 092	31 217	39 346	47 480	55 620	63 765
35	5.41 20 179 5.41 60 087			40 118			60 087	٠.						53 695	
36	5.42 00 119	06 803	13 491	20 182	26 876	33 574	00 119 40 276	36	5.68 12 740 61 902					ō3 013	
37 38	40 276	46 981	53 689	60 401 00 745	67 116	73 835	80 557	37	5.69 11 251						
39	5.43 20 965	27712	34 462	41 216	47 974	54 735	61 500		5.70 10 516			-		02 215 52 102	10 516 60 436
40	5.43 61 500	68 268	75 039	81 815	88 593	95 376	ŏ2 162	40	5.70 60 436						
41	5.44 02 162 42 952	08 951 49 763	15 744	63 396	70 218	36 145	42 952 82 872	41	5.71 10 548					52 457 52 928	
43	83 872	90 705	97 541	ō4 381	ĨI 224	ī8 07 I	24 922	43	5.72 11 358	19 795	28 237	36 684	45 137	53 595	62 059
44	5.45 24 922	31 776	38 634	45 496	52 361	59 230	66 102	44						ō4 462	
46	5.45 66 102 5.46 07 415	14 313	21 215	28 120	35030	41 943	18 820	46	5.73 12 959 64 060	72 596	81 139	89 686	98 240	66 798	ī5 363
47	48 8 59	55 780	62 704	69 632	76 563	83 498	90 437	47	5.74 15 363	23 933	32 509	41 091	49 678	58 271	66 870
48	90 437 5.47 <b>32 1</b> 50	39 115	46 084	11 277 53 057	60 033	67 013	32 150 73 997	48	5.75 18 583					69 949 61 834	
50	5-47 73 997	80 985	87 976	94 972	ŏ1 971	ō8 974	Ĭ 5 980	50	5.75 70 502	79 176	87 855	96 540	Õ5 23 I	13 928	22 631
51 52	5.48 15 980 58 101	22 991 65 124	30 005	37 023 79 212	44 045 86 257	51 071	58 101	51	5.76 22 631	31 339	40 054	48 774	57 500	66 232 18 748	74 970 27 521
53	5.49 00 358	07 415	14 475	21 539	28 607	35 679	42 755	53	5.77 27 521	36 300	45 085	53 877	62 674	71 477	80 286
54	42 755	49 835	56 918	64 00 5	71 097	78 192	85 291	54						24 422	
55	5.50 27 967	35 094	42 224	49 358	56 497	63 639	70 785	56	5.78 33 267 86 465	42 118	50 97 5 54 246	59 839 13 146	22 052	77 583 30 964	39 882
57	70 785	77 935	85 089	92 247	99 409	ō6 575	13 745	57	5.79 39 882	48 807	57 737	66 674	75 617	84 566	93 521
59	5.51 13 745 56 848	64 046	25 097 71 248	35 279 78 454	42 464 85 664	49 654	56 848 30 006	58	93 521 5.80 47 382	02 482 56 281	65 286	74 397	29 403 83 414	38 390 92 438	47 382 51 468
		•		. 134	7	)= 0,0		77	J 4/ 334	J- J	,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	, . 3,,	7 7-7	, ,,	

<sup>501.2 6138 6264 6389 6515 6641 6767 6893 7019 7145 7271 7396 7522 7648 7773 7899 8025 8151 8276 8402 8528 8653 8779 8905 9030 801.2 6138 6264 6389 6515 6641 6767 6893 7019 7145 7271 7396 7522 764.8 7773 7899 8025 8151 8276 8402 8528 8653 8779 8905 9030 801.2 61326 8132 81277.8 1303.0 1328.2 1335.4 1378.6 1403.8 1429.0 1454.2 1479.2 1504.4 1529.6 1554.6 1579.8 1605.0 1630.2 1655.2 1680.4 1705.6 1730.6 1735.8 1781.0 1806.0 12 1803.6 1841.4 1879.2 1916.7 1054.5 1599.2 1903.0 12067.9 1205.7 2143.5 2181.3 1218.8 1235.6 1429.4 1233.9 12350.7 12407.5 1245.3 12482.8 1250.6 1255.8 1250.0 1255.2 1680.4 1705.8 1781.0 1755.8 1781.0 1260.0 1260.0 1630.2 1655.2 1680.4 1705.8 1781.0 1755.8 1781.0 1260.0 1260.0 1260.2 1655.2 1680.4 1705.8 1781.0 1755.8 1781.0 1260.0 1260.0 1260.2 1655.2 1680.4 1705.8 1781.0 1755.8 1781.0 1260.0 1260.0 1260.2 1655.2 1680.4 1705.8 1781.0 1755.8 1781.0 1260</sup> 

Digitized by GOOGLE

Tafel Va. Argument  $\log \sin w$ ;  $\Delta \log \sin w$  in Einheiten

		der	7. Deci	male.	· vgl.	p. 64.
log sin w	/ log sin w	log sin w	⊿log sin w	log sin w	/ logsin w	Differenz
8.50 8.51 8.52 8.53 8.54 8.55 8.56 8.59 8.60 8.61 8.62 8.63 8.64 8.65	0 0 0 0 0 0 -1 -1 -1 -1 -1 -1 -1 -1	8.80 8.81 8.82 8.83 8.84 8.86 8.87 8.88 8.89 8.90 8.91 8.93 8.94 8.95 8.97	- 4 - 5 - 6 - 6 - 7 - 7 - 8 - 9 - 10 - 11 - 12 - 13 - 14 - 16 - 17 - 17 - 19 - 21	9.10 9.11 9.12 9.13 9.14 9.15 9.16 9.17 9.18 9.20 9.21 9.22 9.23 9.24 9.25 9.26 9.27	— 69 — 75 — 82 — 90 — 109 — 119 — 131 — 144 — 157 — 173 — 189 — 208 — 228 — 250 — 274 — 301 — 330	
8.68 8.69 8.70 8.71 8.72 8.73 8.74 8.75 8.76 8.77 8.78 8.79 8.80	I 2 2 2 3 3 4 4 4	8.98 8.99 9.00 9.01 9.02 9.03 9.04 9.05 9.06 9.07 9.08 9.09	- 23 - 25 - 27 - 30 - 33 - 36 - 39 - 43 - 47 - 52 - 57 - 62 - 69	9.28 9.29 9.30 9.31 9.32 9.33 9.34 9.35 9.36 9.37 9.38 9.39	- 362 - 397 - 436 - 478 - 525 - 576 - 632 - 693 - 761 - 835 - 916 - 1005 - 1103	- 35 - 39 - 42 - 47 - 51 - 56 - 61 - 68 - 74

 $\log \alpha = 0.7803008$  $\sin w = \alpha \, \frac{\sqrt{q}}{\sqrt[p]{t}}$  $\log \sin v = \log \sin w + \Delta \log \sin w$  $r = 4 q \left( \frac{\sin \frac{1}{2} v}{\sin v} \right)^2$ 

Tafel Vb.

Argument log sin v;  $\Delta \log \sin v$  in Einheiten der 7. Decimale. vgl. p. 64.

					'8"	
log sin v	$\mathcal{A}\log\sin v$	log sin v	A log sin v	log sin v	⊿ log sin v	Differenz
8.50 8.51 8.52 8.53 8.55 8.56 8.57 8.60 8.61 8.62 8.64 8.63 8.64 8.67 8.71 8.73 8.74 8.77 8.77 8.78	0 0 0 0 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	8.80 8.81 8.82 8.83 8.84 8.86 8.87 8.89 8.91 8.92 8.93 8.94 8.96 8.97 8.99 9.01 9.02 9.03 9.05 9.07 9.08	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	9.10 9.11 9.12 9.13 9.15 9.16 9.17 9.20 9.21 9.22 9.23 9.24 9.25 9.27 9.28 9.30 9.31 9.32 9.33 9.34 9.35 9.37 9.38 9.38 9.39	+ 69 + 75 + 82 + 99 + 109 + 131 + 144 + 157 + 173 + 189 + 208 + 228 + 250 + 274 + 301 + 330 + 362 + 478 + 525 + 576 + 632 + 761 + 835 + 1006 + 1105	+12 +13 +16 +16 +16 +19 +20 +22 +24 +2- +35 +39 +41

$$\log \alpha^3 = 2.340 9023$$

$$\sin v = 2 \sin \frac{1}{2} v \sqrt{\frac{q}{r}}$$

$$\log \sin w = \log \sin v + \Delta \log \sin v$$

$$t = \alpha^3 \left(\frac{\sqrt{q}}{\sin w}\right)^3$$

Tafel VIa.

vgl. p. 72.

-0.300   0.046 2482   -1376   0.003 1720   -90   -0.250   0.039 2507   -1425   0.0299   0.045 9730   -1378   003 1539   -90   -0.248   038 9656   -1427   0.296   0.045 9730   -1378   003 1539   -90   -0.248   038 9656   -1427   0.296   0.045 6974   -1378   003 1358   -91   -0.246   0.38 6801   -1428   0.003 1358   -91   -0.246   0.38 6801   -1428   0.003 1358   -91   -0.246   0.038 5372   -1428   0.003 1358   -91   -0.246   0.038 5372   -1429   0.003 1358   -91   -0.244   0.038 3942   -1430   0.003 1358   -91   -0.244   0.038 3942   -1431   -1432   0.003 0994   -91   -0.242   0.038 1079   -1433   0.003 0994   -91   -0.242   0.038 1079   -1433   0.003 0994   -91   -0.245   0.037 9646   -1433   -1384   -1384   -1384   -1384   -1384   -1385   -1384   -1385   -1384   -1385   -1385   -1385   -1386	log B  002 7090 002 6995 002 6900 002 6805 002 6709  002 6614 002 6519 002 6423 002 6232	Diff.
-0.299     046 1106     -1376     003 1630     -91     -0.249     039 1082     -1426       -0.298     045 9730     -1378     003 1539     -91     -0.248     038 9656     -1427       -0.297     045 8352     -1378     003 1449     -91     -0.247     038 8229     -1427       -0.296     045 6974     -1380     -91     -0.246     038 6801     -1428       -0.295     0.045 5594     -1380     0.003 1267     -91     -0.245     038 3942     -1430       -0.294     045 4214     -1382     003 1085     -91     -0.244     038 3942     -1431       -0.292     045 1450     -1384     003 0994     -91     -0.242     038 1079     -1432       -0.291     045 0066     -1384     030 0993     -91     -0.241     037 9646     -1434       -0.289     0.044 8682     -1385     0.003 0812     -92     -0.240     0.037 8212     -1435       -0.289     044 7297     -1486     003 0720     -91     -0.240     0.037 8212     -1435       -0.289     044 7297     -1486     003 0720     -92     -0.240     0.037 6777     -1435	002 6995 002 6900 002 6805 002 6709 002 6614 002 6519 002 6423 002 6232	- 95 - 95 - 96 - 95 - 95 - 96 - 95
-0.298	002 6900 002 6805 002 6709 002 6614 002 6519 002 6423 002 6328 002 6332	- 95 - 95 - 96 - 95 - 95 - 96 - 95
-0.296	002 6805 002 6709 002 6614 002 6519 002 6423 002 6328 002 6232	<ul> <li>95</li> <li>96</li> <li>95</li> <li>95</li> <li>96</li> <li>95</li> </ul>
-0.297     043 8332     -1378     003 1358     -91     -0.247     038 8229     -1428     038 6801     -1430     038 6801     -1430     038 6801     -1430     038 6801     -1430     038 6801     -1430     038 6801     -1430     038 6801     -	002 6709 002 6614 002 6519 002 6423 002 6328 002 6232 002 6136	96 95 95 96 95
-0.295	002 6614 002 6519 002 6423 002 6328 002 6232	- 95 - 95 - 96 - 95
-0.295     0.045 5594     -1380     0.003 1267     -91     -0.245     0.038 5372     -1430     0.0       -0.293     045 2832     -1382     003 1085     -91     -0.243     038 2511     -1431     -1431       -0.291     045 0066     -1384     03 0903     -91     -0.241     037 9646     -1433       -0.290     0.044 8682     -1385     0.003 0812     -91     -0.240     0.037 8212     -1435       -0.289     044 7297     -1386     003 0720     -91     -0.239     0.037 8212     -1435       -0.289     044 7297     -1386     03 0720     -91     -0.239     037 6777     -1435	002 6519 002 6423 002 6328 002 6232	- 95 - 96 - 95
-0.294	002 6519 002 6423 002 6328 002 6232	- 96 - 95
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	002 6423 002 6328 002 6232	- 96 - 95
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	002 6328	- 95 l
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	002 6232	73
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	002 6136	— 9º
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		<b>—</b> 96
-0.289 044 7297 $-1386$ 003 0720 $-0.1$ $-0.239$ 037 6777 $-1436$ 0	6 1	96
	002 6040	
	002 5944	· · · · ·
-0.267   044 4523   -0   003 0538   -   -0.237   037 3904	002 5848	7.
	002 5752	96
- 1389   - 92     - 1439	J	96
$-0.285 \mid 0.044 \text{ 1746} \mid -1300 \mid 0.003 0354 \mid -0.235 \mid 0.037 1026 \mid 1100 \mid 0.003 \mid $	002 5656	
$-0.284$   044 0256   $^{1390}$   002 0262   $^{-91}$   $-0.234$   026 0586   $^{-1440}$   6	002 5560	— 96
$-0.283$ 043 8965 1 $^{-391}$ 003 0171   $^{-92}$   $-0.233$   026 8144   $^{-1442}$   6	002 5463	— 97 — 96
$-0.282$ 043 7573 $\begin{vmatrix} -1392 \\ -1392 \end{vmatrix}$ 003 0079 $\begin{vmatrix} -92 \\ -92 \end{vmatrix}$ $\begin{vmatrix} -0.232 \\ -0.232 \end{vmatrix}$ 036 6702 $\begin{vmatrix} -1442 \\ -1442 \end{vmatrix}$	002 5367	— 96
	002 5270	— 97 <b> </b>
- 1394   - 92     - 1444		— 97 <b>I</b>
-0.280 0.043 4786 - 1205 0.002 9895 - 03 - 0.230 0.036 3814 - 1446 0.0	002 5173	1
$-0.279$ 043 2291 $^{-393}$ 002 0802 $^{-93}$ $-0.229$ 026 2268 $^{-344}$ 0	002 5077	— 96 <u> </u>
	002 4980	<b>— 97</b>
$-0.277 \parallel 0.43098 \parallel \frac{337}{1} \parallel 0.029618 \parallel \frac{32}{1} \parallel -0.227 \parallel 0.259474 \parallel \frac{3440}{1} \parallel 0.277 \parallel 0.227 \parallel 0.259474 \parallel 0.29818 \parallel 0$	002 4883	- 97
	002 4786	— 97 <b> </b>
- 1399   - 92     - 1449	1	— 97 <b> </b>
	002 4689	
	002 4591	— 98
$-0.273 \parallel 0.025001 \parallel 0.0250247 \parallel -0.223 \parallel 0.0252673 \parallel -0.233 \parallel -0$	002 4494	— 97
$-0.272 \parallel 0423599 \mid 1702 \parallel 0029155 \mid 72 \parallel -0.222 \parallel 0352220 \mid 1703 \parallel 0$	002 4396	— 98 — 98
-0.271 042 2196 $-1403$ 002 9062 $-93$ $-0.221$ 035 0766 $-1454$ 0	002 4299	— 97
- 1404   - 93   - 1455	1	<b>—</b> 98
	002 4201	98
0.209   041 9387   1405   002 8870   04   0.219   034 7855   1457   0	902 4103	<b></b> 98
0.208   041 7982   002 8782   034 6398	002 400 5	<b>-</b> 97
0.207   041 0373   - 1408   002 8089   -02   -0.217   034 4939   -1450   0	002 3908	
-0.266 041 5167 002 8596 0034 3480 034 3480 034 3480	002 3809	— 99
- 1409   - 94     - 1461	1	<b>—</b> 98
	002 3711	<b></b> 98
0.204 041 2349 - 1411 002 8409 - 04 - 0.214 034 0558 - 1462	002 3613	— 98 — 98
$0.203 \parallel 0.410936 \parallel -1412 \parallel 002.8315 \parallel -0.4 \parallel -0.213 \parallel 033.9095 \parallel -1462 \parallel 0.203 \parallel 0.2$	002 3515	-
0.202   040 9320   -1412   002 6121   -02   -0.212   033 7632   -1465   0	002 3416	- 99 - 98
0.201   040 8113   002 8128   -0.211   033 8167	002 3318	y
- 1413   - 94     - 1466	1	99
	002 3219	<b>—</b> 99
0.259   040 5285	002 3120	
-0.258 040 3869 - 1417 002 7846 - 94 -0.208 033 1766 - 1460 0	002 3021	— 99 — 99
-0.257   040 2452   -117   002 7751   -93   -0.207   033 0297   -1479   0	002 2922	— 99 — 90
0.230   040 1033     002 7037     -0.200   032 8827	002 2823	99
- 1419   - 94     - 1471	· ·	<del></del> 99
	002 2724	[
-0.254   039 8190   - 1421   002 7408   -0.204   032 5884   -1474   0	002 2625	— 99 — 99
-0.253   039 0775   -1422   002 7374   -05   -0.203   032 4410   -1474	002 2526	
$-0.252$   039 5353   $\frac{1428}{9}$   002 7279   $\frac{-9}{9}$   $-0.202$   032 2036   $\frac{-1474}{9}$   6	002 2426	— 100 — 00
-0.251 039 3931 1422 002 7184 -93 -0.201 032 1460 -1470 0	002 2327	<b>—</b> 99
- 1424   - 94   - 1477		100
	002 2227	1

Tafel VIa.

8	$\log f$	Diff.	$\log E$	Diff.	Е	log f	Diff-	$\log E$	Diff.
-0.200	0.031 9983		0.002 2227	— 100	— o.150	0.024 4712	— 1535	0.001 7112	- 105
0.199	031 8506	1477	002 2127	— 100	- 0.149	024 3177	— 1536	001 7007	- 106
0.198	031 7027	1479	002 2027	— 100 — 100	— o.148	024 1641	1538	001 6901	- 105
0.197	031 5547	1480	002 1927	— 100 — 100	- 0.147	024 0103	- 1538	001 6796	— 105 — 105
- o.196	031 4066	1481	002 1827	_ 100	— o.146	023 8565	1550	001 6691	- 105
		1482		100			- 1540		106
0.195	0.031 2584	1484	0.002 1727	— 100	- 0.145	0.023 7025	- 1541	0.001 6585	- 105
0.194	031 1100		002 1627	— 101	<b>—</b> 0.144	023 5484	- 1541 - 1542	001 6480	- 106
0.193	030 9616	1484 1486	002 1526	— 100	<b>—</b> 0.143	023 3942	- 1543	001 6374	- 106
-0.192	030 8130	1486 1486	002 1426	- 101	- 0.142	023 2399	- 1545	001 6268	- 106
0.191	030 6644		002 1325	,	<b>—</b> 0.141	023 0854	• 5+5	001 6162	
1		<b>— 1488</b>		100			1546		— 106 l
0.190	0.030 5156	1489	0.002 1225	- 101	0.140	0.022 9308	<b>— 1546</b>	0.001 6056	<b>— 106</b>
<b>—</b> 0.189	030 3667	— 1490	002 1124	- 101	<b>—</b> 0.139	022 7762	- 1549	001 5950	<b>— 106</b>
0.188	030 2177	<u>1490</u>	002 1023	- 101	o.138	022 6213	- 1549	001 5844	- 107
0.187	030 0686		002 0922	- 101	- O.137	022 4664	- 1551	001 5737	- 106
— o.186	029 9194	<u> — 1492                                    </u>	002 0821	ł	— o.136	022 3113		001 5631	
. 1		1494	1	101	1		- 1551		- 107
<b>—</b> 0.185	0.029 7700	1494	0.002 0720	101	— o.135	0.022 1562	1553	0.001 5524	106
0.184	029 6206	— 149 <del>4</del> — 1496	002 0619	- 102	o.134	022 0009	- 1555	001 5418	- 107
o.183	029 4710	1496	002 0517	101	— p.133	021 8454	1555	001 5311	- 107
0.182	029 3214	— 1498	002 0416	- 102	- O.1 32	021 6899	- 1557	001 5204	-107
o.181	029 1716	— 1499	002 0314	102	o.131	021 5342	1558	001 5097	<b>— 107</b>
o.18o	0.029 0217		0.002 0212	٠	0.130	0.021 3784	1.550	0.001 4990	108
0.179	028 8717	- 1500	002 0111	101	-0.129	021 2225	- 1559	001 4882	— 107
- O.178	028 7215	- 1502	002 0009	- 102	- O.128	021 0665	1560	001 4775	- 108
-0.177	028 5713	<b>— 1502</b>	001 9907	102	-0.127	020 9103	- 1562	001 4667	— 10°
-0.176	028 4209	1504	001 9804	- 103	0.126	020 7540	1563	001 4560	-10
-0.175	0.028 2705	- 1504	0.001 9702	- 102	- 0.125	0.020 5976	1564	0.001 4452	- 108
-0.174	028 1199	<u> </u>	001 9600	- 102	-0.124	020 4411	<b>— 1565</b>	001 4344	- 108
-0.173	027 9692	1507	001 9497	103	-0.123	020 2844	<u> — 1567 </u>	001 4236	- 108
-0.173	027 8184	1508	001 9395	102	- 0.123	020 1277	<u> — 1567 </u>	001 4128	108
-0.171	027 6675	<b>—</b> 1509	001 9292	- 103	-0.121	019 9707	1570	001 4020	— 108
	02,00,3	- 1511	001 9292	<u> </u>	0	0.99,0,	1570	001 4010	- 108
<b>— 0.170</b>	0.027 5164		0.001 9189	1	-0.120	0.019 8137		.0.001 3912	}
0.169	027 3653	- 1511	001 9087	102	- 0.119	019 6566	1571	001 3803	- 109
- 0.168	027 2140	1513	001 8984	103	-0.118	019 4993	<b>— 1573</b>	001 3695	108
- 0.167	027 0626	1514	001 8881	- 103	-0.117	019 3419	- 1574	001 3586	- 109
- 0.166	026 9111	- 1515	001 8777	104	-0.116	019 1844	- 1575	001 3477	109
	9	- 1516	0///	- 103	]	,,	1577	3/	- 109
0.165	0.026 7595		0.001 8674	-	0.115	0.019 0267	ŀ	0.001 3368	•••
0.164	026 6078	1517	001 8571	- 103	-0.114	018 8689	- 1578	001 3259	- 109
0.163	026 4559	- 1519	001 8467	- 104	-0.113	018 7110	1579	001 3150	— 109 — 100
0.162	026 3039	- 1520	001 8364	- 103	-0.112	018 5530	1580	001 3041	- 109
o.161	026 1519	- 1520	001 8260	104	0.111	018 3948	<b>— 1582</b>	001 2931	- 110
		1522		104	l I	1	<b>— 1583</b>	1	109
0.160	0.025 9997		0.001 8156		0.110	0.018 2365		0.001 2822	_ 110
0.159	025 8473	- 1524	001 8052	104	0.109	018 0781	1584	001 2712	<b>— 109</b>
0.158	025 6949	- 1524	001 7948	- 104	o.108	017 9196	- 1585	001 2603	- 109 - 110
- 0.157	025 5424	- 1525	001 7844	104	<b>—</b> 0.107	017 7609	- 1587	001 2493	- 110
- 0.156	025 3897	<b>— 1527</b>	001 7740	104	0.106	017 6021	1588	001 2383	
-		1528		<b>— 105</b>	1		1589	1	- 110
0.155	0.025 2369	_ 1520	0.001 7635	- 104	- 0.105	0.017 4432	- 1590	0.001 2273	111
O.154	025 0840	- 1529 - 1520	QOI 7531	— 104 — 105	<b>—</b> 0.104	017 2842	— 1592	001 2162	- 110
o.153	024 9310	— 1530 — 1532	001 7426	— 105 — 105	<b>—</b> 0.103	017 1250	— 1592 — 1593	001 2052	-110
0.152	024 7778	— 1532 — 1522	001 7321	— 105 — 104	- O.102	016 9657	— 1595	001 1942	-111
-0.151	024 6246	— 1532 — 1534	001 7217	I.	-0.101	i 016 8062		001 1831	-111
-0.150	0.024 4712	- 1534	0.001 7112	- 105	0.100	0.016 6467	- 1595	0.001 1720	
	1		1	<u> </u>	1 35	1 5.5.5 6407			<u> </u>

Tafel VIa.

			<del></del>						
8	log f	Diff.	log E	Diff.	6	$\log f$	Diff.	log E	Diff.
- 0.100	0.016 6467		0.001 1720		0.050	0.008 4993	-66-	0.000 6027	
- o.ogg '	016 4870	1597	001 1609	-111	- 0.049	008 3328	— 1665	000 5909	-118
- 0.098	016 3272	- 1598	001 1499	110	- 0.048	008 1663	— 1665 — 1668	000 5792	-117
- 0.097 i	016 1672	— 1600 — 1601	001 1387	— 112 — 111	0.047	007 9995	— 1668	000 5675	— 117 — 118
— o.o96	016 0071	1001	001 1276		— o.o46	007 8327	1000	000 5557	
		1602	_	111			1670	•	118
- o.og5	0.015 8469	1603	0.001 1165	111	0.045	0.007 6657	1671	0.000 5439	-117
<b>— 0.094</b>	015 6866	<b>— 1605</b>	001 1054	112	- 0.044	007 4986	1673	000.5322	- 118
-0.093	015 5261	1606	001 0942	112	- 0.043	007 3313	- 1675	000 5204	I 18
-0.092	015 3655	<b>— 1607</b>	001 0830	111	0.042 0.041	607 1638 006 9963	1675	000 5086	- 119
-0.091	015 2048	1609	001 0719	112	- 0.041	500 9903	- 1677	000 4967	— 118 I
- 0.090	0.015 0439	- 1	0.001 0607		0.0.10	0,006 8286	l	0.000 4849	1
-0.089	014 8829	- 1610	001 0495	112	- 0.039	006 6607	- 1679	000 4730	- 119
- o.o88	014 7218	1611	001 0382	- 113	o.o38	006 4927	— 168o	000 4612	-118
-0.087	014 5605	- 1613	001 0270	- 112	-0.037	006 3246	- 1681	000 4493	— 119 — 110
- o.o86	014 3991	1614	001 0158	112	o.o36	006 1 563	1683	000 4374	-119
	i	- 1615	-	— 113			<b>—</b> 1684		119
- o.o85	0.014 2376	1617	0.001 0045	— 112	— o.o35	0.005 9879	<b>— 1686</b>	0.000 4255	-119
- o.o84	014 0759	- 1617	000 9933	- 113	— o.o34	005 8193	- 1687	000 4136	-119
- o.o83	0139142	- 1620	000 9820	- i13	— o.o33	005 6506	<b>— 1689</b>	000 4017	— 120 I
- o.o82	013 7522	1620	000 9707	- 113	- 0.032	005 4817	169o	000 3897	<b>— 120</b>
- o.o81	013 5902	- 1622	000 9594	_,,,,	0.031	005 3127	- 1692	000 3777	-119
o.o8o	0.013 4280	1	0.000 9481	— 113	— o.o3o	0.005 1435	1	0.000 3658	
- 0.079	013 2657	1623	000 9367	114	- 0.029	004 9742	- 1693	000 3538	— I20
- 0.078	013 1032	<b>— 1625</b>	000 9254	113	- 0.028	004 8048	<b>— 1694</b>	000 3418	<b>— 120</b>
-0.077	012 9406	<b>— 1626</b>	000 9141	— 113	- 0.027	004 6352	- 1696	000 3298	— I20
- 0.076	012 7779	<b>— 1627</b>	000 9027	- 114	0,026	004 4655	- 1697	000 3177	- 121
	-	- 1628		114			1699		120
- 0.075	0.012 6151	1630	0.000 8913	— 114	0.025	0.004 2956	- 1700	0.000 3057	- 121
0.074	012 4521	- 1632	000 8799	114	0.024	004 1256	- 1702	000 2936	120
- o.o73	012 2889	<b>— 1632</b>	000 8685	- 114	- o.o23	003 9554	- 1703	000 2816	- 12J
- 0.072	012 1257	- 1634	000 8571	- 114	0,022	003 7851	<b>— 1705</b>	000 2695	- 121
0.071	011 9623	<b>— 1636</b>	000 8457	-115	0.021	003 6146	<b>— 1706</b>	000 2574	-121
- 0.070	0.011 7987	-	0.000 8342	- 113	o. <b>02</b> 0	0.003 4440		0.000 2453	
- 0.069	011 6351	<b>— 1636</b>	000 8228	- 114	- 0.019	003 2732	<b>— 1708</b>	000 2331	- 122
-0.068	011 4713	- 1638	000 8113	115	- 0.018	003 1023	<b>— 1709</b>	000 2210	— 121
-0.067	011 3073	- 1640	000 7998	115	0.017	002 9312	- 1711	000 2088	— 122 — 121
- o.o66	011 1433	<b>—</b> 1640	000 7883	115	— o.o16	002 7600	- 1712	000 1967	- 121
		1643	_	115	1		1714	_	122
0.065	0.010 9790	- 1643	0.000 7768	115	0.015	0.002 5886	1715	0.000 1845	- 122
-0.064	010 8147	- 1645	000 7653	- 115	-0.014	002 4171	- 1717	000 1723	122
- 0.063	010 6502	1646	000 7538	116	- 0.013	002 2454	1718	000 1601	122
- 0.062	010 48 56	<b>— 1648</b>	000 7422	115	0,012	002 0736	- 1719	000 1479	- 123
0.061	010 3208	<b>—</b> 1649	000 7307	116	0.011	001 9017	1722	000 1356	- I22
0.060	0.010 1559		0.000 7191		0.010	0.001 7295		0.000 1234	i
-0.059	009 9909	<b>— 1650</b>	000 7075	- 116	- 0.009	001 5573	- 1722	000 1111	— 123
0.058	009 8257	<b>— 1652</b>	000 6959	116	0.008	001 3848	<b>— 1725</b>	000 0988	— 123 — 123
0.057	009 6604	— 1653 — 1653	000 6843	116	0.007	001 2123	- 1725 - 1728	000 0865	— 123 — 123
-0.056	009 4949	- 1655	000 6727	116	0.006	001 0395	1728	000 0742	
		— 1656		117			1728		123
0.055	0.009 3293	<b>— 1657</b>	0.000 6610	<b>— 116</b>	0.005	0.000 8667	- 1731	0.000 0619	- 124
0.054	009 1636	- 1659	000 6494	- 117	0.004	000 6936	- 1731	000 0495	-123
- 0.053	008 9977	— 166o	000 6377	117	0.003	000 5205	- 1734	000 0372	- 124
-0.052	008 8317	— 1661	000 6260	116	- 0.002 - 0.00I	000 3471	1735	000 0248	124
-0.051	008 6656	1663	000 6144	117	- 0.001	000 1736	- 1736	000 0124	- 124
-0.050	0.008 4993	1003	0.000 6027	,	0.000	0.000 0000	-/30	0.000 0000	<sup></sup>
- 0.050	3.000 4993		3.000					1	

Tafel VIa.

8	$\log f$	Diff.	$\log E$	Diff.	8	$\log f$	Diff.	log E	Diff.
0.000	0.000 0000	- 1738	0.000 0000	— 124	+ 0.050	9.991 1156	1818	9.999 3606	— 132
十0.001	9.999 8262		9,999 9876	— I 24	+ 0.051	990 9338	- 1821	999 3474	-132
+ 0.002	999 6523	- 1739 - 1741	999 9752	— 125	+ 0.052	990 7517	- 1822	999 3342	- 133
十0.003	999 4782	- 1743	999 9627	125	+ 0.053	990 5695	1823	999 3209	-132
+ 0.004	999 3039	-/43	999 9502	,	+ 0.054	990 3872		999 3077	-,-
		- 1744		124	1.	١	— 1826		- 133
+ 0.005	9.999 1295	1746	9.999 9378	125	+0.055	9.990 2046	1827	9.999 2944	- 132
+ 0.006	998 9549	1747	999 9253	125	+ 0.056	990 0219	- 1829	999 2812	-133
+ 0.007	998 7802	- 1749	999 9128	125	+ 0.057	989 8390	1831	999 2679	-133
+ 0.008	998 6053	- 1750	999 9003	126	+ 0.058	989 6559	1832	999 2546	- 133
+ 0.009	998 4303	1052	999 8877	125	. + 0.059	989 4727	- 1834	999 2413	<b>—</b> 134
+ 0.010	9.998 2551	- 1752	9.999 8752	125	+ 0.060	9.989 2893		9.999 2279	- 134
+ 0.011	998 0797	- 1754	999 8626	126	+0.061	989 1057	1836	999 2146	- 133
+ 0.012	997 9042	- 1755	999 8500	— I 26	+0.062	988 9220	- 1837	999 2012	— 134
+ 0.013	997 7286	- 1756	999 8374	126	+0.063	988 7381	1839	999 1878	- 134
+ 0.014	997 5527	- 1759	999 8248	— 126	+ 0.064	988 5540	1841	999 1744	134
, ,,,,,,,	)), 33-7	- 1759	7,5,0-40	— 126	,	901 3340	1843	322-144	— 134
+0.015	9.997 3768	1	9.999 8122		+0.065	9.988 3697		9.999 1610	
+0.016	997 2006	— 1762	999 7996	126	+ 0.066	988 1852	1845	999 1475	- 135
+ 0.017	997 0243	<b>— 1763</b>	999 7869	- 127	+ 0.067	988 0006	1846	999 1341	134
+ 0.018	996 8479	- 1764	999 7742	127	+ 0.068	987 8158	1848	999 1206	— 135 — 136
+0.019	996 6713	<u> — 1766                                   </u>	999 7616	— 126	+ 0.069	987 6309	1849	999 1071	— 135
		<b> 1768</b>		127			1852		- 135
+ 0.020	9.996 4945	- 1769	9.999 7489	128	十 0.070	9.987 4457	1853	9.999 0936	135
+ 0.021	996 3176	- 1771	999 7361	127	十0.071	987 2604	1855	999 0801	136
+0.022	996 1405	- 1773	999 7234	- 127	十 0.072	987 0749	1857	999 0665	- 135
+ 0.023	995 9632	-1774	999 7107	128	+ 0.073	986 8892	1858	999 0530	- 136
+ 0.024	995 7858	_	999 6979	_	十 0.074	986 7034		999 0394	
		- 1776		128			- 1861		- 136
+ 0.025	9.995 6082	- 1777	9.999 6851	128	+ 0.075	9.986 5173	1862	9.999 0258	136
+ 0.026	995 4305	- 1779	999 6723	128	+ 0.076	986 3311	1864	999 0122	<u> — 136                                    </u>
+ 0.027   + 0.028	995 2526	1781	999 6595	128	+0.077	986 1447	<b>— 1865</b>	998 9986	- 137
+ 0.029	995 0745	1782	999 6467	128	+ 0.078	985 9582	1868	998 9849 998 9713	- 136
+ 0.029	994 8963	- 1784	999 6339	129	+ 0.079	985 7714	1869	990 9/13	137
+ 0.030	9.994 7179	1	9.999 6210	-	+ 0.080	9.985 5845		9.998 9576	
+ 0.031	994 5394	1785	999 6081	129	+0.081	985 3974	1871	998 9439	<b>— 137</b>
+0.032	994 3607	<u> </u>	999 5952	129	+0.082	985 2101	1873	998 9302	- 137
+ 0.033	994 1818	<b>— 1789</b>	999 5823	129	+0.083	985 0227	1874	998 9164	138
+0.034	994 0028	<u> — 1790                                    </u>	999 5694	129	+ 0.084	984 8350	1877	998 9027	— 137
		1792	,,,,	129	'		1878		- 138
+0.035	9.993 8236	- 1794	9.999 5565	130	+0.085	9.984 6472	1880	9.998 8889	138
+ 0.036	993 6442	— 1794 — 1795	999 5435	— 130 — 129	+ 0.086	984 4592	- 1882	998 8751	- 138
+ 0.037	993 4647	— 1793 — 1797	999 5306	130	+ 0.087	984 2710	- 1883	998 8613	-138
十0.038	993 2850	- 1799	999 5176	130	+ 0.088	984 0827	1886	998 8475	- 138
十 0.039	993 1051		999 5046		+ 0.089	983 8941		998 8337	1
		<u> — 1800                                   </u>		- 130	l. 1	1 _	1887		139
+ 0.040	9.992 9251	- 1802	9.999 4916	<b>— 130</b>	+ 0.090	9.983 7054	<b>— 1889</b>	9.998 8198	- 138
+ 0.041	992 7449	1804	999 4786	- 131	+ 0.091	983 5165	189í	998 8060	-139
+ 0.042	992 5645	1805	999 4655	131	+ 0.092	983 3274	1893	998 7921	-139
+ 0.043	992 3840	1807	999 4524	130	+0.093	983 1381	1895	998 7782	- 140
+ 0.044	992 2033	1	999 4394	-	+ 0.094	982 9486	1896	998 7642	139
+0045	0.002.022	- 1808	0.000.4363	131	1 40000	9.982 7590		9.998 7503	
+ 0.045	9.992 0225	- 1811	9.999 4263	131	+ 0.095 + 0.096	982 5692	1898	998.7363	140
+ 0.047	991 8414 991 6602	1812	999 4132 999 4000	132	+ 0.097	982 3791	1901	998 7223	- 140
+ 0.047	991 4789	1813	999 3869	131	+ 0.097	982 1889	<b> 1902</b>	998 7083	- 140
+ 0.049	991 4/09	1816	999 3737	132	+ 0.099	981 9985	1904	998 6943	-140
,	799/3	- 1817	7773/3/	131	' -10,55	7 77-3	1905	775 - 543	- 140
+ 0.050	9.991 1156	1 '	9.999 3606	1	+ 0.100	9.981 8080	' '	9.998 6803	

Tafel VIa.

8	$\log f$	Diff.	$\log E$	Diff.	8	$\log f$	Diff.	$\log E$	Diff.
+0.100	9.981 8080	1908	9.998 6803	141	+ 0.150	9.972 0325	<b>— 2006</b>	9.997 9545	- 151
+ 0.101	981 6172	- 1910	998 6662	140	+ 0.151	971 8319	- 2008	997 9394	— 150
+0.102	981 4262	- 1911	998 6522	- 141	+ 0.152	971 6311	- 2011	997 9244	— 151
+ 0.103	981 2351	- 1913	998 6381	- 141	+ 0.153	971 4300	- 2012	997 9093	- 150
+ 0.104	981 0438	1	998 6240	}	+ 0.154	971 2288		997 8943	
10000	0- 0	1915		- 142	1		- 2015		151
+ 0.105	9.980 8523	- 1917	9.998 6098	141	+0.155	9.971 0273	2016	9.997 8792	<b>— 152</b>
+ 0.106 + 0.107	980 6606	<b>— 1919</b>	998 5957	- 142	+ 0.156	970 8257	- 2019	997 8640	151
+ 0.109	980 4687	1921	998 5815	141	+0.157	970 6238	- 2021	997 8489	- 152
+ 0.109	980 2766	1923	998 5674	142	+ 0.158	970 4217	- 2023	997 8337	151
1 0.109	980 0843	- 1925	998 5532	742	+ 0.159	970 2194		997 8186	150
+0.110	9.979 8918	· 1	9.998 5389	— 143	+ 0.160	0.070.0160	- 2025	0.005.8000	<b>— 153</b>
+0.111	979 6992	<u> — 1926                                    </u>	998 5247	- 142	+0.161	9.970 0169 969 8142	2027	9.997 8033	152
+0.112	979 5063	— 1929 ·	998 5104	143	+0.162	969 6112	2030	997 7881	152
+0.113	979 3133	<b>— 1930</b>	998 4962	142	+ 0.163	969 4081	2031	997 7729	153
+ 0.114	979 1201	<b>— 1932</b>	998 4819	143	+0.164	969 2047	- 2034	997 7576	- 153
	9/9	- 1935	770 4017	<b>— 143</b>	' "	1 909 204/	2036	997 7423	<b>— 153</b>
+0.115	9.978 9266	1	9.998 4676		+ 0.165	9.969 0011		9.997 7270	
+ 0.116	978 7330	- 1936	998 4532	144	+0.166	968 7973	<u> </u>	997 7117	- 153
+ 0.117	978 5392	1938	998 4389	- 143	+ 0.167	968 5933	2040	997 6963	— 154 <b> </b>
+0.118	978 3452	- 1940	998 4245	144	+0.168	968 3891	2042	997 6810	— 153 <sub>-</sub>
+0.119	978 1510	- 1942	998 4101	144	+0.169	968 1847	— 2044	997 6656	— I54
-	, , ,	<b>—</b> 1944		- 144		'''	- 2047	) , , ,	155
+ 0.120	9.977 9566		9.998 3957	1	+ 0.170	9.967 9800	• • •	9.997 6501	
+0.121	977 7621	— 1945 — 1948	998 3813	— 144	十 0.171	967 7752	2048	997 6347	154
+ 0.122	977 5673	- 1950	998 3668	- 145	十0.172	967 5701	- 2051	997 6193	154
+ 0.123	977 3723	- 1952	998 3524	— 144 — 145	十0.173	967 3648	2053 2056	997 6038	- 155
+0.124	977 1771	·	998 3379	- 145	十 0.174	967 1592	2056	997 5883	- 155
1. 1	_	<b>— 1953</b>		145			<del> 2</del> 057		156
+ 0.125	9.976 9818	1956	9.998 3234	145	+ 0.175	9.966 9535	2060	9.997 5727	155
+0.126	976 7862	- 1958	998 3089	146	+ 0.176	966 7475	2061	997 5572	- 156
+0.127	976 5904	- 1959	998 2943	- 145	+ 0.177	966 5414	<b>— 2064</b>	997 5416	<b>— 156</b>
+ 0.128	976 3945	- 1962	998 2798	146	+ 0.178	966 3350	- 2067	997 5260	-156
+ 0.129	976 1983		998 2652		十0.179	966 1283		997 5104	
+		<b>— 1963</b>		— 1 <b>4</b> 6	٠.٠٠		2068		— 156
+0.130	9.976 0020	— 1966	9.998 2506	146	+ 0.180	9.965 9215	- 2071	9.997 4948	157
	975 8054	<b>— 1967</b>	998 2360	- 147	+ 0.181 + 0.182	965 7144	2073	997 4791	156
+ 0.132 + 0.133	975 6087	- 1970	998 2213	146	+ 0.183	965 5071	- 2075	997 4635	157
+0.134	975 4117 975 2146	1971	998 1920	147	+ 0.184	965 2996 965 0919	2077	997 4478	157
. 034	9/3 2140	- 1974	990 1920	147	1 0.704	903 0919	<b>— 2080</b>	997 4321	<b>— 158</b>
+0.135	9.975 0172		9.998 1773		+0.185	9.964 8839		9.997 4163	
+0.136	974 8196	- 1976	998 1626	147	+0.186	964 6757	— 2082	997 4005	158
+0.137	974 6219	1977	998 1479	- 147	+0.187	964 4673	2084	997 3848	157
+ 0.138	974 42 39	— 1980	998 1331	148	+0.188	964 2587	2086	997 3689	159
+0.139	974 2258	1981	998 1183	<b>— 148</b>	+ 0.189	964 0499	2088	997 3531	- 158
		1984	,,	148		'	2091	,,,,,,,,	<b>— 158</b>
+ 0.140	9.974 0274		9.998 1035	·	+ 0.190	9.963 8408		9.997 3373	
+0.141	973 8288	— 1986 — 1987	998 0887	148	+ 0.191	963 6315	— 2093 	997 3214	- 159
+ 0.142	973 6301	1987	998 0739	148	+0.192	963 4219	— 2096 — 2008	997 3055	- 159
+0.143	973 4311	— 1990 — 1992	998 0590	— 149 — 140	+ 0.193	963 2121	2098 2000	997 2896	159
+0.144	973 2319	- 1992	998 0441	149	+ 0.194	963 0022	— <b>20</b> 99	997 2736	160
		1994	1	— 149 °			2103		- 159
+ 0.145	9.973 0325	1996	9.998 0292		十0.195	9.962 7919	- 2104	9.997 2577	<b>—</b> 160
+ 0.146	972 8329	1998	998 0143	— 149 — 140	+0.196	962 5815	- 2104 - 2107	997 2417	— 161
+0.147	972 6331	2000	997 9994	— 149 — 150	+0.197	962 3708	- 2107 - 2109	997 2256	— 160
+ 0.148	972 4331	- 2002	997 9844	— 149	+0.198	962 1599	- 2112	997 2096	— 16o
+ 0.149	972 2329	1	997 9695		十 0.199	961 9487		997 1936	
٠, ا		2004		150			-2113		161
+0.150	9.972 0325		9-997 9545		十 0.200	9.961 7374		9.997 1775	
		<u>'</u>				<u> </u>	<u>'</u>		

Tafel VIa.

				10101					
8	$\log f$	Diff.	log E	Diff.	8	log f	Diff.	log E	Diff.
+0.200	9.961 7374	- 2116	9.997 1775	— 161	+ 0.250	9.950 8611		9.996 3427	
+ 0.201	961 5258 -		997 1614	— 161 — 162	+0.251	950 6371	- 2240	996 3254	- 173
+ 0.202	961 3139	- 2119 - 2121	997 1452	— 161	+0.252	950 4129	- 2242	996 3080	- 174
+ 0.203	961 1018	- 2123	997 1291	— 161 — 162	+ 0.253	950 1885	2244 2248	996 2906	— 174 — 174
+ 0.204	960 8895	3	997 1129		+ 0.254	949 9637	2240	996 2732	- 174
1.		- 2125		<b>— 162</b>			- 2249	_	- 174
+ 0.205	9.960 6770	- 2128	9.997 0967	162	+ 0.255	9.949 7388	- 2253	9.996 2558	- 175
+ 0.206	960 4642	- 2130	997 0805	162	+ 0.256	949 5135	- 2255	996 2383	-175
+0.207	960 2512	-2132	997 0643	— 163	+ 0.257	949 2880	2258	996 2208	-175
+ 0.208	960 0380	2135	997 0480	- 163	+ 0.258	949 0622	- 2260	996 2033	- 176
+ 0.209	9598245	- 2728	997 0317	•60	+ 0.259	948 8362		996 1857	
+ 0.210	9.959 6107	- 2138	0.007.0154	- 163	+ 0.260	0.049.6000	- 2263	0.006.1690	- 175
+ 0.211	959 3968	- 2139	9.997 0154 996 9990	164	+ 0.261	9.948 6099	<del></del>	9.996 1682	<del>- 176</del>
+0.212	959 1826	- 2142	996 9827	— 163	+ 0.262	948 3833	2269	996 1506	- 177
+ 0.213	958 9682	2144	996 9663	164	+0.263	948 1564	- 2271	996 1329 .	<del> 176</del>
+ 0.214	958 7535	2147	996 9499	164	+ 0.264	947 9293 947 7019	2274	996 0976	- 177
, 3,2,4	730 7333	- 2149	770 7477	- 165	1 0.204	947 /019	- 2277	990 0970	- 177
+ 0.215	9.958 5386		9.996 9334		+ 0.265	9.947 4742		9.996 0799	
+ 0.216	958 3234	- 2152	996 9170	- 164	+ 0.266	947 2463	- 2279	996 0621	178
+ 0.217	958 1080	- 2154	996 9005	- 165	+ 0.267	947 0181	- 2282	996 0444	-177
十 0.218	957 8924	- 2156	996 8840	- 165	+ 0.268	946 7896	- 2285	996 0266	- 1 78
+0.219	957 6765	- 2159	996 8675	165	+0.269	946 5609	2287	996 0088	— 1 7 <b>8</b>
		- 2161		<b>— 166</b>		, , ,	- 2290		- 179
+ 0.220	9.957 4604	- 2164	9.996 8509	166	+ 0.270	9.946 3319	- 2293	9.995 9909	- 179
+0.221	957 2440	- 2166	996 8343	<b>— 166</b>	十0.271	946 1026	- 2296	995 9730	- 179
+ 0.222	957 0274	- 2168	996 8177	166	+0.272	945 8730	- 2299	995 9551	-179
+ 0.223	956 8106	2171	996 8011	<b>— 166</b>	+ 0.273	945 6431	- 2301	995 9372	— 18o
+0.224	956 5935	1 1	996 7845		+ 0.274	945 4130		995 9192	180
+0.225	9.956 3761	<b>— 2174</b>	9.996 7678	167	+0075	0045 1906	- 2304	0.005.0010	
+ 0.226	956 1585	- 2176	996 7511	- 167	十 0.275 十 0.276	9.945 1826	- 2307	9.995 9012	— 180
+0.227	955 9407	2178	996 7344	<b>— 167</b>	+ 0.277	944 9519	- 2309	995 8832	180
+0.228	955 7226	-2181	996 7176	168	+ 0.278	944 7210 944 4897	- 2313	995 8652 995 8471	181
+ 0.229	955 5043	- 2183	996 7008	— 168	+0.279	944 4697	- 2315	995 8290	- 181
	755 5 13	- 2186	,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	168	1 51.2/3	744-30-	-2318	993 0290	181
+ 0.230	9.955 2857		9.996 6840		+ 0.280	9.944 0264		9.995 8109	
+ 0.231	955 0669	2188	996 6672	<b>— 168</b>	+0.281	943 7943	- 2321	995 7927	182 182
十0.232	954 8478	- 2191	996 6504	168	+0.282	943 5620	- 2323	995 7745	- 182
+0.233	954 6285	- 2193	996 6335	— 169	+ 0.283	943 3293	- 2327	995 7563	— 182
+ 0.234	954 4089	2196	996 6166	— 169	+ 0.284	943 0964	- 2329	995 7381	_ 102
1.		- 2198		169			- 2332		- 183
+ 0.235	9.954 1891	- 2201	9.996 5997	- 170	+0.285	9.942 8632	- 2335	9.995 7198	- 183
+ 0.236	953 9690	- 2203	996 5827	— 170 — 170	+ 0.286	942 6297	- 2338	995 7015	- 183
+ 0.237	953 7487	- 2206	996 5657	- 170	+ 0.287	942 3959	-2341	995 6832	184
+ 0.238	953 5281	- 2209	996 5487	— I 70	+ 0.288	942 1618	- 2343	995 6648	- 184
+0.239	953 3072	'	996 5317		+ 0.289	941 9275	1 1	995 6464	
+ 0.240	0.052.096.	- 2211	0.006	170			- 2347		184
+ 0.240	9.953 0861	- 2213	9.996 5147	- 171	+ 0.290	9.941 6928	2349	9.995 6280	184
+ 0.241		2216	996 4976	- 171	+0.291	941 4579	- 2353	995 6096	- 185
+ 0.243	952 6432 952 4213	- 2219	996 4805	<b>— 172</b>	十0.292	941 2226	- 2355	995 5911	- 185
+ 0.244	952 1992	- 2221	996 4633 996 4462	- 171	+ 0.293	940 9871	- 2358	995 5726	185
	7,5,7,7	2224	770 4402	- 172	.+ 0.294	940 7513	- 2361	995 5541	- 186
+ 0.245	9.951 9768	1	9.996 4290		+ 0.295	9.940 5152		9-995 5355	
+ 0.246	951 7542	- 2226	996 4118	172	+ 0.296	940 2788	- 2364	995 5169	— 186 — 186
+ 0.247	951 5313	- 2229	996 3946	<b>— 172</b>	+0.297	940 0421	- 2367	995 4983	— 187 — 187
+ 0.248	951 3081	- 2232	996 3773	<b>— 173</b>	+ 0.298	939 8052	- 2369	995 4796	— 187 — 187
+0.249	951 0847	- 2234	996 3600	173	+ 0.299	939 5679	- 2373	995 4609	
I .		- 2236		<b>— 173</b>			2376		187
+ 0.250	9.950 8611		9.996 3427		+ 0.300	9.939 3303		9.995 4422	
	<del></del>	اــــــا	<u> </u>			·		l	

Tafel VIb.

vgl. p. 71.

n	$\log G$	Diff.	n	log G	Diff.	n	log G	Diff.	n	$\log G$	Diff.
0.200	0.052.4662		·— 0.250	0.050.8104		<b>— 0.200</b>	9.967 3685	Ī	<b>— 0.150</b>	9.975 1529	
- 0.300 - 0.299	9.952 4667	+ 1449	- 0.249	9.959 8104	+ 1491	- 0.199	967 5219	+ 1534	0.149	975 3110	+ 1581
- 0.298		+ 1449	- 0.248	960 1086	+ 1491	- 0.198	967 6755	+ 1536	0.148	975 4692	+ 1582
- 0.297		+ 1450	- 0.247	960 2578	+ 1492	0.197	967 8291	+ 1536	-0.147	975 6275	+ 1583
- 0.296	953 0466	+ 1451	- 0.246	960 4071	+ 1493	- 0.196	967 9828	+ 1537	-0.146	975 7859	+ 1584
0.290	955 0400	+ 1452		,550 45,1	+ 1493	0.290	90, 9020	+ 1538		),,,,,,,,	+ 1584
- 0.295	9.953 1918		- 0.245	9.960 5564		- 0.195	9.968 1366	1	0.145	9.975 9443	
- 0.294	953 3370	+ 1452	- 0.244	960 7059	+ 1495	- 0.194	968 2904	+ 1538	-0.144	976 1029	+ 1586
- 0.293	953 4824	+ 1454	0.243	960 8554	+ 1495	- 0.193	968 4444	+ 1540	-0.143	976 2615	+ 1586
- 0.292	953 6278	+ 1454	- 0.242	961 0050	+ 1496	0.192	968 5985	+ 1541	-0.142	976 4203	+ 1588
- 0.291	953 7733	+ 1455	- 0.241	961 1547	+ 1497	0.191	968 7526	+ 1541	0.141	976 5792	+ 1589
		+ 1456			+ 1498			+ 1543			十1589
- 0.290	9.953 9189	16	0.240	9.961 3045		0.190	9.968 9069	+ 1543	- 0.140		+ 1591
- 0.289	954 0645	+ 1456	- 0.239	961 4544	+ 1499	0.189	969 0612		0.139	976 8972	+ 1591
- o.288	954 2103	+ 1458	o.238	961 6044	+ 1500	0.188	969 2157	+ 1545 + 1545	— o.138	977 0563	+ 1592
- o.287	954 3561	+ 1458	— o.237	. 961 7545	十 1501	0.187	969 3702	+ 1546	0.137	977 2155	+ 1594
- o.286	954 5020	+ 1459	— o.236	961 9046	+ 1501	o.186	969 5248	1 .340	0.136	977 3749	1.
		+ 1460			+ 1502			十 1547			十1594
- o.285	9.954 6480	+ 1461	- o.235	9.962 0548	+ 1503	0.185	9.969 6795	+ 1548	<b>—</b> 0.135	9.977 5343	+ 1596
- o.284	954 7941	+ 1462	0.234	962 2051	+ 1504	0.184	969 8343	+1549	<b>—</b> 0.1 34	977 6939	+ 1596
- o.283	954 9403	+ 1462	o.233	962 3555	+ 1505	0.183	969 9892	+ 1550	— o.133	977 8535	+ 1597
- o.282	, ,,,	+ 1463	0.232	962 5060	+ 1506	0.182	970 1442	+ 1550	0.132	978 0132	+ 1598
- o.281	9552328		- O.23 I	962 6566		- 0.181	970 2992	l .	— o.131	978 1730	
	i	+ 1464			+ 1507			+ 1552			+ 1600
- 0.280	9.955 3792	+ 1465	- 0.230	9.962 8073	+ 1508	0,180	9.970 4544	+ 1553	0.130		+ 1600
- 0.279	955 5257	+ 1466	- 0.229	962 9581	+ 1508	0.179	970 6097	+ 1553	- 0.129	II	+ 1601
- 0.278	955 6723	+ 1467	- 0.228	963 1089	+ 1509	0.178	970 7650	+ 1555	0.128		+ 1602
- 0.277	955 8190	+ 1467	- 0.227	963 2598	+ 1510	0.177	970 9205	+ 1555	- 0.127 - 0.126	11	+ 1603
- 0.276	955 9657		0,226	963 4108		0.176	971 0760		- 0.120	978 9736	+ 1605
		+ 1468		0 060 5600	+ 1512	0.756		+ 1556	— o.125	9.979 1341	
- 0.275	1	+ 1469	- 0.225 - 0.224	9.963 5620	+ 1512	0.175 0.174	9.971 2316	+ 1558	0.124	979 2946	+ 1605
- 0.274	956 2594	+ 1470	- 0.223	963 7132	+ 1512	- 0.173	971 5432	+ 1558	-0.123	979 4552	+ 1606
0.273 0.272	956 4064	+ 1471	- 0.222	964 0158	+ 1514	- 0.173 - 0.172	971 6991	+ 1559	- 0.122	979 6159	+ 1607
- 0.271	956 5535	+ 1471	- 0.221	964 1673	+ 1515	- 0.171	971 8551	+ 1560	-0.121	979 7767	+ 1608
0.2/1	930 7000	+ 1473		904.073	+ 1515	3.1,1	9/- 033-	+ 1561	3,522	3,7,1-1	+ 1609
- 0.270	9.956 8479		- 0.220	9.964 3188	1	— 0.1 <i>7</i> 0	9.972 0112	· -	o.120	9.979 9376	
- 0.269	956 9952	+ 1473	-0.219	964 4705	+ 1517	<b></b> 0.169	972 1674	+ 1562	0.119	980 0986	+ 1610
- o.268	957 1426	+ 1474	- 0.218	964 6222	+ 1517	o.168		+ 1563	o.118	980 2597	+ 1611
- 0.267	957 2901	+ 1475	- 0.217	964 7740	+ 1518	0.167	972 4801	+ 1564	- 0.117	980 4209	+ 1612 + 1613
- o.266		+ 1476	0.216	964 9259	+ 1519	- o.166		+ 1564	0.116	980 5822	T 1013
	337 .317	+ 1477	i		+ 1520			+ 1566			+ 1614
- o.265	9.957 5854		- 0.215	9.965 0779	4 ,,,,,	0.165	9.972 7931	+ 1567	<b>—</b> 0.115		+ 1615
- 0.264	957 7331	十 1477	0.214	965 2300	+ 1521	- 0.164	972 9498	+ 1567	0.114	980 9051	+ 1616
- o.263	957 8809	十 1478	- 0.213	965 3821	+1521 $+1523$	0.163	973 1065	+ 1569	— o.113	981 0667	+ 1618
- 0.262		十 1479 十 1480	0.212	965 5344	+ 1523	0.162	973 2634	+ 1569	- O.I I 2	, ,	+ 1618
- 0.261	958 1768	1 1400	0.211	965 6867	1 2323	0.161	973 4203		0.111	981 3903	
_		+ 1481			+ 1525		I	十 1 5 7 0			+ 1619
	9.958 3249	+ 1482	0.210	9.965 8392	+ 1525	0.160	9.973 5773	+ 1572		9.981 5522	+ 1620
0.259		+ 1482	- 0.209		+ 1526	- o.159		+ 1572	- 0.109		+ 1621
- O.258	958 6213	+ 1484	0.208		+ 1527	0.158		+ 1573	-0.108	981 8763	+ 1622
-0.257	958 7697	+ 1484	0.207		+ 1528	- 0.157	974 0490	+ 1574	-0.107		+ 1623
- 0.256	958 9181		0,206	966 4498		o.156	974 2064	1	o.106	982 2008	+ 1624
		+ 1485			+ 1529			十 1575		9.982 3632	
- 0.255		+ 1486	-	9.966 6027	+ 1530		9.974 3639	+ 1577	0.105	11	+ 1625
- 0.254	959 2152	+ 1487	- 0.204	966 7557	+ 1531	- 0.154	974 5216	+ 1577	0.104		+ 1626
- 0.253	959 3639	+ 1488	- 0.203	966 9088	+ 1531	- 0.153	974 6793	+ 1578	— 0.103	982 6883	+ 1627
- 0.252		+ 1488	- 0,202	967 0619	+ 1533	- 0.152	974 8371	+ 1579	- 0.102 - 0.101	11	+ 1628
- 0.251	959 6615		- 0.201	967 2152	1	0.151	974 9950		- 0.101	983 0138	+ 1629
	0.050.810	+ 1489	l_	0 067 268 -	+ 1533	_ 0.160	0.075 1.520	+ 1579	_ 0.700	9.983 1767	' - ' - '
_ 0.250	9.959 8104		0.200	9.967 3685		-0.150	9.975 1529	l	1 - 0.100	7.903 1/0/	<u> </u>

Tafel VIb.

n	$\log G$	Diff.	n	log G	Diff.	n	log G	Diff.	n	$\log G$	Diff.
			  -  -			l,				2 228 8216	
	9.983 1767	+ 1630		9.991 4540	+ 1682	0.000	0.000 0000	+ 1738		0.008 8316	+ 1796
0.099	983 3397	+ 1631	0.049 0.048	991 6222	+ 1683	+ 0.001	000 1738	+ 1739	+ 0.051 + 0.052	009 0112	+ 1798
- 0.098 - 0.097	983 5028 983 6661	+ 1633	- 0.047	991 7905	+ 1685	+ 0.002 + 0.003	000 3477	+ 1740	+ 0.053	009 3709	+ 1-99
- 0.09°	983 8294	+ 1633	- 0.047	991 9590 992 1275	+ 1685	+ 0.004	000 6958	+ 1741	+ 0.054	009 5510	+ 1801
0.090	703 0074	+ 1634	0.040		+ 1687	1 ' 5.554	000 0930	+ 1742	1 0.054		+ 1801
0.005	9.983 9928		0.045	9.992 2962	•	+ 0.005	0.000 8700		+ 0.055	0.009 7311	•
- 0.094	984 1563	+ 1635	- 0.044	992 4650	+ 1688	+ 0.006	001 0444	+ 1744	+ 0.056	009 9114	+ 1803
- 0.093	984 3199	+ 1636	0.043	992 6339	+ 1689	+ 0.007	001 2188	+ 1744	+ 0.057	010 0918	+ 1801
0.092	984 4837	+ 1638	0.042	992 8028	+ 1689	+ 0.008	001 3934	+ 1746	+ 0.058	010 2723	+ 1805 + 1806
0.091		+ 1638	0.041	992 9719	+ 1691	+ 0.009	001 5681	+ 1747	+ 0.059	010 4529	
	1	+ 1639			+ 1693	l		+ 1748	1		+ 1808
0.090	9.984 8114	+ 1641	0.040	9.993 1412	+ 1693	+ 0.010	0.001 7429	+ 1749	+ 0.060	0.010 6337	+ 1809
0.089	984 9755	+ 1641	0.039	993 3105	+ 1694	+ 0.011	001 9178	+ 1751	+ 0.061	010 8146	+ 1810
o.o88	985 1396	+ 1642	<b>—</b> 0.038	993 4799	+ 1695	+ 0.012	002 0929	+ 1751	+ 0.062	010 9956	+ 1812
- 0.087	985 3038	+ 1644	0.037		+ 1697	+ 0.013	002 2680	+ 1753	+ 0.063	011 1768	+ 1812
— o.o86	985 4682		0.036	993 8191		+ 0.014	002 4433		十 0.064	011 3580	
'	ا ا	+ 1644	l '		+ 1697	l	( - 0	+ 1754	المندا		+ 1814
- o.o85		+ 1646	0.035	9.993 9888	+ 1699		0.002 6187	+ 1755	+ 0.065	0.011 5394	+ 1815
0.084	985 7972	+ 1646	- 0.034	994 1587	+ 1699	+ 0.016	002 7942	+ 1756	+ 0.066	011 7209	+ 1816
- o.o83	985 9618	+ 1648	0.033	994 3286	+ 1701	十 0.017		+ 1757	+ 0.067	011 9025	+ 1818
0.082	986 1266	+ 1648	- 0.032	994 4987	+ 1702	+ 0.018	•	+ 1759	十 o.o68 十 o.o69	012 0843	+ 1819
- 0.081	986 2914	+ 1650	— o.o31	994 6689	+ 1703	+ 0.019	003 3214	+ 1760	T 0.009	l I	+ 1820
- 0.080	9.986 4564	+ 1650	0.030	9.994 8392	+ 1704	十 0.020	0.003 4974	+ 1761	+ 0.070	0.012 4482	+ 1821
- 0.079	986 6214		0.029	995 0096	+ 1705	十0.021	003 6735	+ 1762	+ 0.071	0126303	+ 1823
<b>—</b> 0.078	986 7866	+ 1652 + 1653	0.028	995 1801	+ 1707	+ 0.022	003 8497	+ 1763	+ 0.072	012 8126	+ 1823
0.077	986 9519	+ 1654	0.027	995 3508	+ 1707	+ 0.023		+ 1764	+ 0.073	012 9949	+ 1825
0.076	987 1173		0.026 <sub> </sub>	995 5215		+ 0.024	004 2024		十 0.074 .	013 1774	+ 182-
_ 0 075	9.987 2827	+ 1654	0.025	9.995 6924	+ 1709	+ 0.025	0.004 3790	+ 1766	+ 0.075	0.013 3601	
0.075 0.074	987 4483	+ 1656	0.024	995 8633	+ 1709	+ 0.026	004 5557	+ 1767	+ 0.076	013 5428	+ 1827
- 0.073	987 6140	+ 1657	- 0.023	996 0344	+ 1711	+ 0.027	004 7325	+ 1768	+ 0.077	013 7257	+ 1829
0.072	987 7798	+ 1658	- 0.022	996 2056	+ 1712	+ 0.028	004 9094	+ 1769	+ 0.078	013 9087	+ 1830
0.071	987 9457	+ 1659	- 0.021	996 3769	+ 1713	+ 0.029	005 0864	+ 1770	+ 0.079	014 0918	+ 1831
1 1	1	+ 1660			+ 1714			+ 1771		1	+ 1833
0.070	9.988 1117	+ 1661	0.020	9.996 5483		+ 0.030	0.005 2635	1	+ 0.080	0.014 2751	+ 1834
- 0.069	988 2778	+ 1662	0.019	996 7198	+ 1715   + 1716	+ 0.031	005 4408	+ 1773	十 0.081	014 4585	+ 1835
o.o68	988 4440	+ 1663	0.018	996 8914	+1718	+ 0.032		十 1774 十 1775	+ 0,082	014 6420	+ 1836
0.067	988 6103	+ 1665	0.017	997 0632	+ 1718	+ 0.033	005 7957	+1776	+ 0.083	014 8256	+ 1838
0.066	988 7768		0,016	997 2350	-	十 0.034	005 9733		+ 0.084	015 0094	'
		+ 1665			十 1720			十 1778			+ 1839
0.065	, , , , , , ,	+ 1666	- 0.015		+ 1721		0.006 1511	+ 1778	+ 0.085	1 -	+ 1840
- 0.064	989 1099	+ 1668	0.014	997 5791	+ 1722	十 0.036	006 3289	+ 1780	十 0.086	015 3773	+ 1841
- 0.063	989 2767	+ 1668	0.013	997 7513	+ 1723	十0.037		+ 1781	十 o.o87 十 o.o88	1	+ 1843
0.062 0.061	989 4435	+ 1670	0.012 0.011	997 9236	+ 1724	+ 0.038	006 6850	十 1782	+ 0.089	015 7457	+ 1844
0.001	989 6105	+ 1670	- 0.011	998 0960	+ 1725	+ 0.039	000 0032	+ 1784	1 0.009	013 9301	+ 1845
- 0.060	9.989 7775	1	0.010	9.998 2685		+ 0.040	0.007 0416	10.	+ 0.090	0.016 1146	+ 184
	989 9447	+ 1672	0.009		+ 1726	+ 0.041		+ 1784	+ 0.091	016 2993	+ 184"
0.058	990 1120	+ 1673	0.008	998 6139	+ 1728	+ 0.042		+ 1786	+ 0.092	016 4840	+ 1850
0.057	990 2793	十 1673	0.007	998 7868	+ 1729	+ 0.043		十 1787	+ 0.093	016 6690	+ 1850
0.056	990 4468	+ 1675	0.006	998 9597	+ 1729	+ 0.044	007 7561	+ 1788	+ 0.094	016 8540	
]	1	+ 1676		l	+ 1731		1	+ 1789			+ 1852
0.055	9.990 6144	+ 1677	0.005	9.999 1328	+ 1732		0.007 9350	+ 1791	+ 0.095	T .	+ 1855
0.054	990 7821	+ 1678	0.004	999 3060	+ 1734	+ 0.046	008 1141	+ 1792	+ 0.096	017 2245	+ 1854
0.053	990 9499	+ 1679	0.003	999 4794	+ 1734	+ 0.047	008 2933	+ 1793	+ 0.097	017 4099	+ 1855
- 0.052	991 1178	+ 1680	0.002	999 6528	+ 1735	+ 0.048	008 4726	+ 1794	+ 0.098	017 5954	+ 185*
0.051	991 2858	1	100.0	999 8263		+ 0.049	008 6520		+ 0.099	017 7811	+ 1858
	0 001 4540	+ 1682	0,000	0.000 0000	+ 1737	1 4 0 050	0.008 8316	+ 1796	+0.100	0.017 9669	T '*')"
0.050	9.991 4540		0.000	0.500 5566		7- 0.030	0.000 0310		, 550	5.5.7 9009	

Tafel VIb.

n	log G	Diff.	n	log G	Diff.	n _	log G	Diff.	n	log G	Diff.
+ 0.100		+ 1860		0.027 4261	+ 1926	+ 0.200	0.037 2311	+ 1998	+ 0.250	0.047 4061	
+ 0.101	018 1529	+ 1860	+ 0.151	027 6187	+ 1928	+ 0.201	037 4309	+ 1999	+ 0.251	047 6136	+ 2075
+ 0.102	018 3389	+ 1862	+ 0.152	027 8115	+ 1929	+ 0.202	037 6308	+ 2001	+ 0.252	047 8212	+ 2076
+ 0.103	018 5251	+ 1864	+ 0.153		+ 1931	+ 0.203	037 8309	+ 2002	+0.253	048 0289	+ 2077 + 2080
+ 0.104	018 7115		+ 0.154	028 1975	_	+ 0.204	038 0311	1 2002	十 0.254	048 2369	1
. #	-0.0	+ 1864	l. i		十 1932			+ 2004		l	+ 2081
+ 0.105	0.018 8979	+ 1866	+ 0.155	0.028 3907	+ 1933	+ 0.205	0.038 2315	+ 2005	+ 0.255	0.048 4450	+ 2082
+ 0.106	019 0845	+ 1867	+ 0.156	028 5840	+ 1934	+ 0.206	038 4320	+ 2007	+ 0.256		+ 2084
+ 0.107	019 2712	+ 1869	+ 0.157		+ 1937	+ 0.207	038 6327	+ 2009	+ 0.257	048 8616	+ 2086
+0.108	0194581	+ 1870	+ 0.158		+ 1937	+ 0.208	0 33	+ 2009	+ 0.258		+ 2087
+ 0.109	019 6451		+ 0.159	029 1648		+ 0.209	039 0345		+ 0.259	049 2789	
	0.010.022	+ 1871	10.60		+ 1939			+ 2012	1		+ 2089
+ 0.110	0.019 8322	+ 1872	+ 0.161	0.029 3587	+ 1940	+ 0.210	0.039 2357	+ 2012	+ 0.260	1 11 1	+ 2091
+ 0.112	020 2068	+ 1874	+ 0.162	029 5527	+ 1942	+ 0.211 + 0.212	039 4369	+ 2015	+ 0.261 + 0.262	049 6969	+ 2092
+0.113	020 3943	+ 1875	+ 0.163		+ 1943	+ 0.213	039 8400	+ 2016		049 9061	+ 2094
+ 0.114	020 5819	+ 1876	+ 0.164	029 9412	+ 1944	+ 0.214	040 0417	十2017	+0.263 +0.264		+ 2095
, 0.1.4	020 3019	+ 1878	1 0.104	030 1330	+ 1946	0.214	040 0417	+ 2019	+ 0.204	050 3250	+ 2097
+ 0.115	0.020 7697		+ 0.165	0.030 3302		+ 0.215	0.040 2436		+0.265	0.050 5347	
+0.116	020 9576	+ 1879	+ 0.166	030 5250	+ 1948	+ 0.216	040 4456	+ 2020	+ 0.266	050 7445	+ 2098
+ 0.117	021 1456	+ 1880	+ 0.167		+ 1948	+0.217	040 6478	+ 2022	+ 0.267	050 9546	+ 2101
+ 0.118	021 3338	+ 1882	+ 0.168		+ 1950	+ 0.218		+ 2023	+ 0.268	051 1648	+ 2102
+ 0.119	021 5221	+ 1883	+ 0.169	031 1100	+ 1952	+ 0.219		+ 2025	÷ 0.269	051 3751	+ 2103
	_	+ 1884		,	+ 1953			+ 2026	, ´		+ 2105
+ 0.120	0.021 7105	+ 1886	十 0.170	0.031 3053	1	+ 0.220	0.041 2552		+ 0.270	0.051 5856	
+0.121	021 8991	+ 1887	十 0.171	031 5007	+ 1954 + 1956	+ 0.221	041 4580	+ 2028	十0.271	051 7963	+ 2107
+0.122	022 0878	+ 1888	+ 0.172	031 6963		+ 0.222	041 6610	+ 2030	+ 0.272	052 0071	+ 2108
+ 0.123	022 2766	+ 1890	十0.173	031 8920	十1957	+0.223	041 8641	+ 2031	+ 0.273	052 2181	+ 2110
+ 0.124	022 4656		十 0.174	032 0879	+ 1959	+ 0.224	042 0673	+ 2032	+ 0.274	052 4293	+2112
.	_	+ 1891			+ 1960		ľ	+ 2034			+2113
	0.022 6547	+ 1892	+ 0.175		+ 1962	+ 0.225	0.042 2707	+ 2036	+ 0.275	1	+ 2115
+0.126	022 8439	+ 1894	+ 0.176	032 4801	+ 1963	+0.226	042 4743	+2037	+ 0.276	052 8521	+ 2117
+ 0.127	023 0333	+ 1895	+0.177		+ 1964	+0.227	042 6780	+ 2039	十0.277	053 0638	+2118
+ 0.128	•	+ 1896	+ 0.178		+ 1966	+ 0.228		+ 2040	+ 0.278	053 2756	+ 2120
+ 0.129	0234124		+ 0.179	033 0694	16	+ 0.229	043 0859		+ 0.279	053 4876	
40.00	0 022 6022	+ 1898	4 0 180	0 000 0661	+ 1967	1 0 0 20	0 042 2000	+ 2041	1 0 0 0 0		+ 2121
+ 0.131	0.023 6022	+ 1899	+ 0.181	0.033 2661	+ 1969	+ 0.230		+ 2044	+ 0.280		+ 2124
+0.132	023 9822	+ 1901	+ 0.182	033 6600	十1970	+0.231 +0.232	043 4944	+ 2014	+ 0.281 + 0.282	053 9121	+ 2124
+ 0.133	024 1723	+ 1901	+ 0.183	033 8571	+ 1971	+ 0.233	043 9935	+ 2047	+ 0.283	054 1245	+ 2127
+ 0.134	024 3626	+ 1903	+ 0.184	034 0544	+ 1973	+ 0.234	044 1083	+ 2048	+ 0.284		+ 2128
1 534	024 3020	+ 1905	1 3.234	237 2777	+ 1975	0.237	044.003	+ 2049	1 0.204	0,4,5,00	+ 2130
+ 0.135	0.024 5531		+ 0.185	0.034 2519		+ 0.235	0.044 31 32	1	+ 0.285	0.054 7630	F 2130
+ 0.136	024 7437	+ 1906	+ 0.186	034 4495	+ 1976	+ 0,236	044 5183	+ 2051	+ 0.286	054 9761	+ 2131
+ 0.137	024 9344	+ 1907	+0.187	034 6472	+ 1977	+ 0.237	044 7236	+ 2053	+0.287	055 1895	+ 2134
+ 0.138	025 1252	+ 1908	+ 0.188	034 8451	+ 1979	+ 0.238	044 9290	+ 2054	+ 0.288		+ 2135
+ 0.139	025 3162	+ 1910	+ 0.189	035 0431	+ 1980	+ 0.239	045 1345	+ 2055	+ 0.289	055 6166	+ 2136
		+ 1911	•		+ 1982			+ 2057			+ 2138
+ 0.140	0.025 5073		+ 0.190	0.035 2413	+ 1983	+ 0.240	0.045 3402	1 0000	十 0.290	0.055 8304	
+ 0.141	025 6986	+ 1913	+ 0.191	035 4396	+ 1985	+ 0.241	045 5461	+ 2059	+ 0.291	056 0444	+ 2140
+ 0.142	025 8900	+ 1914	+ 0.192	035 6381	+ 1986	+ 0.242	045 7522	+ 2061	十 0.292	056 2586	+ 2142
+ 0.143	026 0815	十1915	+0.193	035 8367	+ 1987	+ 0.243	045 9584	+ 2062	十0.293	056 4729	+ 2143
+0.144	026 2732	+ 1917	十 0.194	036 0354	1 1907	+ 0.244	046 1647	+ 2063	+ 0.294	056 6874	+ 2145
		+ 1918		1	十1990	١. ا		+ 2065		H .	+ 2147
+ 0.145		+ 1919	+ 0.195		+ 1990	+0.245		+ 2067		0.056 9021	+ 2148
+ 0.146	026 6569	+ 1921	+ 0.196	036 4334	+ 1992	+ 0.246	046 5779	+ 2068	+ 0.296	057 1169	+2150
+ 0.147	026 8490	+ 1922	+ 0.197	036 6326	+ 1993	+0.247	046 7847	+ 2070	+ 0.297	057 3319	+ 2152
+0.148		+ 1924	7 0.190		+ 1995	+ 0.248	046 9917	+ 2071	+ 0.298		+2153
+ 0.149	027 2336		+ 0.199	037 0314	l .	+ 0.249	047 1988	1	十 0.299	057 7624	
		+ 1925	l		+ 1997	l !		+ 2073	l		+ 2155
T 0.150	0.027 4261		+ 0.200	0.037 2311		+ 0.250	0.047 4061		+ 0.300	0.057 9779	! !

log H in Einheiten der 7. Decimale.

**Tafel VI**c (Hyperbel). .

vergl. pag. 71.

		mneiten						<u> </u>	Poroc					vergi.	
n	0,00	— o.oı	— o.oz	0.0	0.04	— o.os	0.06	— o.o7	— o.o8	— o. <b>o</b> 9	— o.10	— o.`11	— 0.I 2	— o.1 3	— 0.14 — 0.1
ε = 0.00	0	0			0 0		0	0	0			o	٥	0	
- 0.01	0				0 0	0	+ 1	+ .1	+ 1	+ 1	+ 2	+ 2	+ 2	+ 3	+ 3+
-0.02	0	o	•	•	0 + 1	+ 1	🕂 1			+ 3	1 .	+ 4		+ 5	1
0.03	0	0	•	•	0 + 1	, •	+ 2			+ 4		+ 6		+ 8	
0.04	0			.'	1 + 1		<u></u>			+ 5		+ 8	· · · ·	+ 11	
0.05					1 + 1	I	+ 3	+ 4		+ 7	+ 8	+ 10	+ 11	+ 13	+ 15 + 1
0.06	0	0			1 + 2	1 : -			+ 6	+ 8		+ 11	+ 14	+ 16	+ 18 + 1 + 21 + 1
0.07 0.08	0	. 0	+ 1	1 :	1 + 2	1 : -		1!		+ 9		+ 13		+ 18	+ 21 + 2 + 24 + 2
-0.09	0	0	+ 1		1 + 2			+ 7	+ 9	+ 12		+ 17		+ 23	+ 27 + 3
<b>—</b> 0.10	0	0	+ 1		2 + 3			+ 8		+ 13		+ 19		+ 26	+ 30 + 3
0.11	0		+ 1		2 + 3			+ 9	+ 11	+ 14		+ 21	+ 24	+ 28	+ 32 + 3
0.12	٥	o	+ 1	+	2 + 3		+ 7	+ 9	+ 12	+ 15	+ 19	+ 22	+ 26	+ 31	
— o.13	0	0	+ 1		2 + 3					+ 16		+ 24		+ 33	
0.14		0		- '	2 + 4		l——	<u> </u>	+ 14	+ 18		+ 26		+ 35	
0.15	°		+ 1	<u> </u>	2 + 4		, <del></del>		+ 15	+ 19	I	+ 27		+ 38	
- 0.16 - 0.17	0	0	+ 1+ 1	1 1	2 + 4 2 + 4				+ 16 + 17	+ 20 + 21	1 1 2	+ 29 + 31		+ 40	
-0.17 -0.18	. 0	0	<del> </del>		$\frac{2}{3} + \frac{4}{5}$				+ 18	+ 21 + 22		+ 32		+ 44	1
0.19	0	0			3 + 3			+ 14	+ 19	+ 23		+ 34	+ 40	+ 47	+ 54 + 6
0.20	0	0	+ 1	+	3 + 5			+ 15	+ 19	+ 24	· · · · · · ·	+ 36		+ 49	+ 56 + 6
— 0,2 I	0	0	+ 1		3 + 5	+ 8	+ 12	+ 16	+ 20	+ 25	+ 31	+ 37	+ 44	+ 51	
- 0.22	0	0	+ 1	+	3 + 6	+ 9	7	1 7	+ 21	+ 27	+ 32	+ 39	+ 46	+ 53	
- 0.23	0	0	+ 1		$\frac{3}{3} + \frac{6}{6}$	, ,			1	+ 28		+ 41		+ 56 + 58	
0.24 0.25		0	+ 2	- <del> </del>	$\frac{3}{3} + \frac{6}{6}$	·				+ 29 + 30		+ 42 + 44		+ 60	
- 0.25 - 0.26						· -'	'				$\frac{+30}{+38}$			+ 62	
0.27	0	0			4 + 6	1 -			+ 25 + 25	+ 31 + 32		+ 45 + 47		+ 64	
- o.28	0	0	:	+	4 + 2				1 : 5	+ 33				+ 66	
0.29	0	0	+ 2	+	4 + 7	+ 11	+ 16	+ 21	+ 27	+_34		+ 50	+ 59	+ 68	
— o.3o	0	0	+ 2	+	4 + 7	+ 11	+ 16	+ 22	+ 28	+ 35	+ 43	+ 51	+ 60	+ 70	+ 81 + 9
	15		•	1 '	J ' '	13		'	,	1 3)	1 73	1 34	, "	, ,-	; • • • <u>• • 1</u>
n	- 0.15	— o.16			8 - 0.19		<u>  '                                   </u>	'			- 0.25		· -		
n ε = 0.00	— 0.15 0			0.1	1	0.20	-0.21	— 0,22 — —			- 0.25		· -		— 0.29 — 0.3
0.00 = 3 10.0 -	o   + 4	<u> </u>	- 0.13 + 4	0.1	0 0 5 + 5	- 0.20 - 0.4	- 0.21 - 0 + 7	- 0.22 0 + 7	- 0.23 - 0 + 8	- 0.24 - 0 + 8	- 0.25 - 0 + 9	— 0.26 0 + 10	- 0.27 0 + 10	- 0.28 0 + 11	- 0.29 - 0.3 0 + 12 + 1
ε = 0.00 0.01 0.02	0   + 4   + 7	0 + 4 + 8	- 0.1; + 4 + 9	y — 0.1	0 0 5 + 5 0 + 11	- 0.20 + 6 + 12	- 0.21 - 7 + 13	- 0.22 - 0 + 7 + 14	- 0.23 0 + 8 + 15	- 0.24 - 0 + 8 + 17	- 0.25 - 0 + 9 + 18	- 0.26 0 + 10 + 19	- 0.27 0 + 10 + 20	- 0.28 0 + 11 + 22	- 0.29 - 0.3 0 + 12 + 1 + 23 + 2
ε = 0.00 - 0.01 - 0.02 - 0.03	0   + 4   + 7   + 10	0 + 4 + 8 + 12	- 0.17 + 4 + 13	y — 0.1 y + 1 + 1	0 C 5 + 5 10 + 11	- 0.20 + 6 + 12 + 18	- 0.21 - 0 + 7 + 13 + 19	- 0.22 - 0 + 7 + 14 + 21	- 0.23 0 + 8 + 15 + 23	- 0.24 - 0 + 8 + 17 + 25	- 0.25 - 0 + 9 + 18 + 27	- 0.26 + 10 + 19 + 28	- 0.27 0 + 10 + 20 + 30	-0.28 + 11 + 22 + 32	- 0.29 - 0.3 - 0 + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3
ε = 0.00 - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04	0 + 4 + 7 + 10 + 14	0 + 4 + 8 + 12 + 16	- 0.17 + 4 + 13 + 17	- 0.1 - + 1 + 1 + 1	0 0 0 5 + 5 0 + 11 5 + 16	0.20 + 6 + 12 + 18 + 24	- 0.21 - 0 + 7 + 13 + 19 + 26	- 0.22 - 0 + 7 + 14 + 21 + 28	- 0.23 - 8 + 15 + 23 + 30	- 0.24 + 8 + 17 + 25 + 33	- 0.25 - 0 + 9 + 18 + 27 + 35	- 0.26 + 10 + 19 + 28 + 38	- 0.27 - 0 + 10 + 20 + 30 + 40	- 0.28 0 + 11 + 22 + 32 + 43	- 0.29 - 0.3 0 + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4
δ = 0.00 - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04 - 0.05	0  + 4  + 7  + 10  + 14  + 17	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19	- 0.1; + 4 + 1; + 1; + 2;	- 0.1 + 1 + 1 + 1 + 2	0 0 0 5 + 5 10 + 11 15 + 16 19 + 21 14 + 27	- 0.20 + 6 + 12 + 18 + 24 + 29	-0.21 0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32	- 0.22 - 7 + 14 + 21 + 28 + 35	- 0.23 - 8 + 15 + 23 + 30 + 38	- 0.24 - 0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41	- 0.25 - 9 + 18 + 27 + 35 + 44	- 0.26 - 10 + 19 + 28 + 38 + 47	- 0.27 - 10 + 20 + 30 + 40 + 50	-0.28  -0.28  -11  + 22  + 32  + 43  + 53	0 + 12 + 1 + 23 + 1 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 6
ε = 0.00 - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04	0 + 4 + 7 + 10 + 14	0 + 4 + 8 + 12 + 16	- 0.1; + 4 + 1; + 1; + 2;	- 0.1 + 1 + 1 + 1 + 2 + 2	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	- 0.20 - 6 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41	- 0.21 - 0.21 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44	- 0.22 - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42	- 0.23 - 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45	- 0.24 0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56	- 0.25 - 0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61	- 0.26 - 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65	- 0.27 - 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60	- 0.28  0  + 11  + 22  + 32  + 43  + 53  + 64	- 0.29 - 0.3  - 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 68 + 79 + 8
6 = 0.00	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 27	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31	- 0.11 + 4 + 13 + 17 + 22 + 30 + 34	- 0.1 + 1 + 1 + 2 + 3 + 3	0 0 0 5 + 5 5 + 16 5 + 16 5 + 16 5 + 16 5 + 16 5 5 + 16 5 5 + 16 5 5 + 16 5 5 + 16 5 5 5 6 5 6 5 6 5 6 5 6 6 6 6 6 6 6	-0.20 + 6 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46	- 0.21 - 0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 50	- 0.22 - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55	- 0.23  - 0  + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 59	- 0.24 - 0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64	- 0.25 - 0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69	- 0.26  - 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74	- 0.27 - 0.27 - 10 + 20 + 30 + 40 - 50 - 60 + 69 + 79	- 0.28  0  + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 84	- 0.29 - 0.3  - 0  + 12 + 1  + 23 + 2  + 34 + 3  + 46 + 4  + 57 + 6  + 68 + 7  + 79 + 8  + 90 + 9
8 = 0.00 - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04 - 0.05 - 0.06 - 0.07 - 0.08 - 0.09	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 27 + 30	+ 4 + 8 + 12 + 16 + 23 + 27 + 31 + 34	- 0.17 - 4 + 13 + 17 + 22 + 36 + 34 + 38	- 0.1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 -	0 0 0 5 + 5 10 + 11 15 + 16 19 + 21 14 + 27 19 + 32 18 18 + 42 13 + 47	- 0.20 - 6 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52	-0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 50 + 56	- 0.22 0 + 7 + 14 + 21 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61	- 0.23 - 8 + 15 + 23 + 38 + 45 + 52 + 59 + 66	- 0.24 - 0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72	- 0.25 - 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77	- 0.26  - 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83	- 0.27 0 + 10 + 30 + 50 + 66 + 79 + 88	- 0.28  - 0  + 11  + 22  + 32  + 43  + 53  + 64  + 74  + 84  + 94	0 - 0.29 - 0.3 - 12 + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 68 + 7 + 79 + 8 + 90 + 100 + 10
δ = 0.00 - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04 - 0.05 - 0.06 - 0.07 - 0.08 - 0.09 - 0.10	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 27 + 30 + 34	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 38	- 0.17  + 4 + 13 + 17 + 22 + 26 + 30 + 34 + 38	- 0.1 + 1 + 1 + 2 + 2 + 3 + 4	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	- 0.20 - 6 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52 + 57	-0.21  -0.21	- 0.22  - 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68	- 0.23 - 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 59 + 66 + 73	- 0.24 - 0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79	- 0.25 - 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85	- 0.26  - 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91	- 0.27 - 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 88 + 98	- 0.28  - 0.28  - 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 84 + 94	0 - 0.29 - 0.3 - 12 + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 68 + 7 + 79 + 8 + 90 + 90 + 100 + 111 + 11
δ = 0.00	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 27 + 30 + 34 + 37	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 38 + 41	-0.17 + 4 + 17 + 22 + 26 + 30 + 34 + 44 + 46	- 0.1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 2 - 3 - 4 - 4 - 4 - 4	8 - 0.19  0	-0.20  + 6 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52 + 57 + 62	-0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 56 + 62 + 68	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 - 68 + 74	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 66 + 73 + 80	- 0.24 - 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 87	-0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93	- 0.26  - 10  + 10  + 19  + 28  + 38  + 47  + 56  + 65  + 74  + 83  + 91	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 88 + 98	- 0.28  - 0 11 + 22 + 43 + 53 + 64 + 74 + 84 + 94 + 104	0 - 0.29 - 0.3 - 0 - 12 + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 68 + 7 + 79 + 9 + 100 + 111 + 111 + 111 + 121 +
δ = 0.00 - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04 - 0.05 - 0.06 - 0.07 - 0.08 - 0.09 - 0.10	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 27 + 30 + 34 + 37 + 40	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 38 + 41 + 45	- 0.17 + 4 + 13 + 13 + 22 + 26 + 34 + 38 + 42 + 46 + 56	+ 1 + 1 + 1 + 2 + 3 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4	8 - 0.19  0	- 0.20  + 6 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52 + 57 + 62 + 68	- 0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 56 + 62 + 68 + 74	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 59 + 66 + 73 + 80 + 87	- 0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 87 + 94	-0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93 + 101	- 0.26  0 + 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91 + 100 + 109	- 0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 88 + 98 + 107 + 116	- 0.28  0  + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 84 + 104 + 114 + 124	0 - 0.29 - 0.3 0 + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 6 + 68 + 7 + 79 + 8 + 90 + 100 + 10 + 111 + 11 + 121 + 13 + 132 + 14
δ ≈ 0.00 	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 27 + 30 + 34 + 37 + 40 + 43	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 38 + 41 + 45	- 0.1;  - 0.1;  - 13  + 15  + 22  + 26  + 33  + 34  + 34  + 55  + 55	+ 1 + 1 + 1 + 2 + 3 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4	8 - 0.19  0	- 0.20  - 6  + 12  + 18  + 24  + 29  + 35  + 41  + 46  + 52  + 62  + 62  + 63  + 73  + 78	- 0.21  - 0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 50 + 62 + 68 + 74 + 80 + 86	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 87 + 93	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 59 + 66 + 73 + 80 + 87 + 94	- 0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 87 + 94 + 102	-0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93 + 101	- 0.26  0 + 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91 + 100 + 109 + 117	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 88 + 98 + 107 + 116 + 125	- 0.28  0 + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 194 + 104 + 114 + 124 + 133	- 0.29 - 0.3  0  + 12 + 1  + 23 + 2  + 34 + 3  + 46 + 4  + 57 + 6  + 68 + 7  + 100 + 10  + 111 + 11  + 121 + 12  + 132 + 14  + 142 + 15
6 = 0.00	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 27 + 30 + 34 + 37 + 40 + 43 + 46	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 31 + 34 + 38 + 45 + 45 + 45 + 52	- 0.1;  - 0.1;  - 13  + 15  + 22  + 26  + 33  + 34  + 34  + 55  + 55	7 - 0.1 + 1 + 1 + 2 + 3 + 4 + 4 + 4 + 5 + 6	8 - 0.19  0	- 0.20  - 6  + 12  + 18  + 24  + 29  + 35  + 41  + 46  + 52  + 62  + 62  + 63  + 73  + 78	- 0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 50 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 87 + 93	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 59 + 666 + 73 + 80 + 87 + 94	- 0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 87 + 94 + 102 + 109	- 0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93 + 101 + 109 + 117	- 0.26  0 + 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91 + 100 + 109 + 117	- 0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 88 + 98 + 107 + 116 + 125 + 134	- 0.28  0 + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 194 + 104 + 114 + 124 + 133	- 0.29 - 0.3  0  + 12 + 1  + 23 + 2  + 34 + 3  + 46 + 4  + 57 + 6  + 68 + 7  + 100 + 10  + 111 + 11  + 121 + 12  + 132 + 14  + 142 + 15  + 152 + 16
6 = 0.00 $-0.01$ $-0.02$ $-0.03$ $-0.04$ $-0.05$ $-0.06$ $-0.07$ $-0.08$ $-0.09$ $-0.10$ $-0.11$ $-0.12$ $-0.13$ $-0.14$ $-0.15$ $-0.16$	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 27 + 30 + 34 + 37 + 46 + 49 + 52	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 31 + 34 + 34 + 45 + 45 + 52 + 55 + 59	- 0.1; - 0.1; - 13 - 13 - 14 - 26 - 30 - 34 - 44 - 46 - 56 - 58 - 66 - 66	+ 1 + 1 + 1 + 2 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	- 0.20  - 6  + 12  + 18  + 24  + 29  + 35  + 41  + 46  + 52  + 57  + 62  + 68  + 73  + 78  + 84	- 0.21  - 0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 50 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 86 + 91 + 97	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 - 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 99 + 105	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 59 + 66 + 73 + 80 + 101 + 108 + 114	- 0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 87 + 102 + 109 + 116 + 123	- 0.25  - 0  + 9  + 18  + 27  + 35  + 44  + 52  + 61  + 69  + 77  + 85  + 93  + 101  + 109  + 117  + 125  + 132	- 0.26  0 + 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91 + 100 + 117 + 126 + 134 + 142	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 69 + 79 + 88 + 98 + 106 + 125 + 134 + 143 + 152	- 0.28  0 + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 104 + 114 + 113 + 143 + 153 + 162	- 0.29 - 0.3  - 0 - 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 6 + 68 + 7 + 90 + 9 + 100 + 10 + 111 + 11 + 121 + 12 + 132 + 14 + 142 + 15 + 152 + 16 + 162 + 17 + 172 + 18
δ = 0.00	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 27 + 30 + 34 + 43 + 46 + 49 + 52 + 55	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 38 + 41 + 45 + 45 + 55 + 55 + 59 + 62	- 0.17 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4 - 5 - 5 - 5 - 6 - 7 - 7 - 7	- 0.1 + 1 + 1 + 2 + 3 + 4 + 4 + 5 + 6 + 7	8 - 0.19  0	-0.20 + 66 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52 + 57 + 62 + 68 + 73 + 78 + 84 + 89 + 94	-0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 86 + 91 + 97 + 102	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 99 + 105 + 111	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 59 + 66 + 73 + 80 + 87 + 94 + 101 + 108 + 114 + 121	- 0.24  - 0 - 24  - 0 - 24  - 17  - 25  - 33  - 41  - 49  - 56  - 64  - 72  - 79  - 87  - 94  - 102  - 1106  - 123  - 130	- 0.25  0 + 99 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93 + 101 + 109 + 117 + 125 + 132 + 140	- 0.26  - 0.26  - 10  + 19  + 28  + 38  + 47  + 56  + 65  + 74  + 83  + 91  + 100  + 109  + 117  + 126  + 134  + 142  + 150	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 60 + 69 + 79 + 88 + 107 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 161	- 0.28  - 0 - 11 - 22 - 32 - 43 - 53 - 64 - 74 - 84 - 104 - 114 - 113 - 143 - 143 - 143 - 143 - 143 - 143 - 143 - 143	0 -0.29 -0.3
δ ≥ 0.00	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 27 + 30 + 34 + 46 + 49 + 52 + 55 + 58	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 45 + 45 + 52 + 55 + 59 + 66	- 0.17 - 0.17 - 13 - 17 - 12 - 13 - 13 - 13 - 14 - 15 - 15 - 15 - 15 - 15 - 15 - 15 - 15	+ 1 + 1 + 2 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4	8 - 0.19  0 0 0  5 + 5  0 + 11  5 + 16  9 + 21  4 + 27  9 + 32  3 + 47  7 + 52  2 + 57  66 + 62  60 + 67  79  99 + 76  71  85  71  85  71  85  71  85  71  85	-0.20  + 66 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52 + 57 + 62 + 68 + 73 + 78 + 84 + 89 + 94 + 99	-0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 86 + 91 + 97 + 102 + 108	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 105 + 111 + 117	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 66 + 73 + 80 + 87 + 94 + 101 + 108 + 1121 + 127	- 0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 87 + 94 + 102 + 116 + 123 + 130 + 137	- 0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 101 + 109 + 117 + 125 + 132 + 148	-0.26  0 + 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91 + 100 + 109 + 117 + 126 + 134 + 142 + 150 + 158	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 161 + 169	- 0.28  0 + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 104 + 114 + 124 + 133 + 163 + 162 + 171 + 180	O 0 1 2 4 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
6 = 0.00 $-0.01$ $-0.02$ $-0.04$ $-0.05$ $-0.06$ $-0.07$ $-0.08$ $-0.09$ $-0.10$ $-0.11$ $-0.13$ $-0.14$ $-0.15$ $-0.16$ $-0.17$ $-0.18$ $-0.19$	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 27 + 30 + 34 + 46 + 49 + 52 + 58 + 61	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 45 + 45 + 55 + 55 + 59 + 66 + 69	- 0.17 - 0.17 - 13 - 17 - 12 - 13 - 13 - 14 - 15 - 15 - 15 - 15 - 15 - 15 - 15 - 15	+ 1 + 1 + 2 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4	8 - 0.19  0 0 0  5 + 5  0 + 11  5 + 16  9 + 21  4 + 27  9 + 32  18 + 47  7 + 52  12 + 57  66 + 62  60 + 67  79  70  70  71  71  72  73  74  75  75  76  77  76  77  77  78  78  77  78  78	-0.20  + 64 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52 + 57 + 62 + 68 + 73 + 78 + 84 + 89 + 104	-0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 86 + 91 + 97 + 102 + 108 + 113	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 - 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 101 + 117 + 123	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 66 + 73 + 80 + 101 + 108 + 101 + 121 + 127 + 134	- 0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 87 + 94 + 102 + 109 + 116 + 123 + 130 + 137 + 144	- 0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 101 + 109 + 117 + 125 + 136 + 148 + 155	- 0.26  - 0.26  - 10 - 19 - 28 - 38 - 47 - 56 - 65 - 74 - 83 - 91 - 100 - 117 - 126 - 134 - 142 - 158 - 166	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 116 + 125 + 134 + 143 + 151 + 169 + 178	- 0.28  - 0 - 28  - 0 - 28  - 11 - 22 - 32 - 43 - 53 - 64 - 74 - 144 - 124 - 114 - 113 - 1153 - 1162 - 171 - 180 - 189	0 -0.29 -0.3  0 + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 6 + 68 + 7 + 79 + 9 + 100 + 10 + 111 + 11 + 121 + 13 + 132 + 14 + 142 + 15 + 152 + 16 + 162 + 17 + 172 + 18 + 182 + 19 + 192 + 20 + 202 + 21
6 = 0.00 $-0.01$ $-0.02$ $-0.04$ $-0.05$ $-0.06$ $-0.07$ $-0.08$ $-0.09$ $-0.10$ $-0.11$ $-0.12$ $-0.13$ $-0.14$ $-0.15$ $-0.16$ $-0.17$ $-0.18$ $-0.19$ $-0.20$	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 27 + 30 + 34 + 37 + 40 + 43 + 46 + 49 + 52 + 55 + 58 + 61 + 64	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 45 + 48 + 52 + 55 + 59 + 66 + 69 + 72	- 0.17 -	+ 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1	8 - 0.19  0	-0.20  + 64 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52 + 57 + 62 + 68 + 73 + 78 + 84 + 89 + 104 + 109	-0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 86 + 91 + 97 + 102 + 108 + 113 + 119	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 - 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 101 + 117 + 123 + 129	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 66 + 73 + 80 + 101 + 108 + 101 + 127 + 134 + 140	- 0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 87 + 94 + 102 + 109 + 116 + 123 + 130 + 137 + 144 + 151	- 0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 109 + 117 + 125 + 132 + 148 + 155 + 162	- 0.26  - 0.26  - 10 - 19 - 28 - 38 - 47 - 56 - 65 - 74 - 83 - 91 - 100 - 117 - 126 - 134 - 142 - 158 - 166 - 174	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 161 + 169 + 178 + 186	- 0.28  - 0 - 11 - 22 - 32 - 43 - 53 - 64 - 74 - 104 - 114 - 114 - 113 - 1153 - 1162 - 1171 - 180 - 189 - 199	O 0 1 2 4 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
6 = 0.00 $-0.01$ $-0.02$ $-0.04$ $-0.05$ $-0.06$ $-0.07$ $-0.08$ $-0.09$ $-0.10$ $-0.11$ $-0.13$ $-0.14$ $-0.15$ $-0.16$ $-0.17$ $-0.18$ $-0.19$	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 37 + 30 + 34 + 37 + 46 + 49 + 52 + 55 + 61 + 64 + 67	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 38 + 41 + 45 + 55 + 55 + 66 + 66 + 72 + 75 + 79	- 0.1; + 42 + 15 + 26 + 36 + 36 + 46 + 56 + 66 + 76 + 77 + 81 + 84	+ 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1	8 - 0.19  0		- 0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 50 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 86 + 91 + 102 + 108 + 113 + 119 + 124 + 124	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 105 + 111 + 117 + 123 + 129 + 135 + 141	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 59 + 66 + 73 + 80 + 87 + 94 + 101 + 108 + 114 + 121 + 127 + 134 + 140 + 146 + 153	- 0.24  - 0.24  - 0.24  - 17  - 25  - 33  - 41  - 49  - 56  - 64  - 72  - 79  - 87  - 109  - 116  - 123  - 130  - 137  - 144  - 151  - 158  - 165	- 0.25 - 0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 101 + 109 + 117 + 125 + 132 + 140 + 148 + 155 + 162 + 170 + 177	- 0.26  0 + 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91 + 100 + 109 + 117 + 126 + 134 + 142 + 150 + 158 + 166 + 174 + 182 + 190	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 161 + 169 + 178 + 186 + 195 + 203	- 0.28  0 + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 194 + 104 + 114 + 123 + 143 + 153 + 162 + 171 + 180 + 189 + 199 + 207 + 216	- 0.29 - 0.3  0  + 12 + 1  + 23 + 2  + 34 + 3  + 46 + 4  + 57 + 6  + 68 + 7  + 100 + 10  + 111 + 11  + 121 + 12  + 132 + 14  + 142 + 15  + 152 + 16  + 162 + 17  + 172 + 18  + 182 + 19  + 201 + 20  + 221 + 23  + 230 + 24
6 = 0.00 $-0.01$ $-0.02$ $-0.03$ $-0.04$ $-0.05$ $-0.06$ $-0.07$ $-0.08$ $-0.09$ $-0.10$ $-0.11$ $-0.12$ $-0.13$ $-0.14$ $-0.15$ $-0.16$ $-0.17$ $-0.18$ $-0.19$ $-0.20$ $-0.21$	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 37 + 30 + 34 + 37 + 46 + 49 + 52 + 55 + 61 + 64 + 67	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 45 + 45 + 45 + 45 + 66 + 69 + 72 + 75 + 79 + 82	- 0.1; + 42 + 15 + 26 + 32 + 38 + 42 + 46 + 56 + 77 + 81 + 88 + 92	+ 1 + 2 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4	8 - 0.19  0		- 0.21  - 0 - 7  + 13  + 19  + 26  + 32  + 38  + 44  + 50  + 66  + 68  + 74  + 80  + 86  + 91  + 102  + 108  + 113  + 119  + 124  + 129  + 135	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 105 + 111 + 117 + 123 + 129 + 135 + 141 + 147	- 0.23  - 0  + 8  + 15  + 23  + 30  + 38  + 45  + 59  + 66  + 73  + 80  + 101  + 108  + 114  + 121  + 127  + 134  + 140  + 140  + 145  + 159	- 0.24  - 0.24  - 0.24  - 17  - 25  - 33  - 41  - 49  - 56  - 64  - 72  - 79  - 87  - 109  - 116  - 123  - 130  - 137  - 144  - 151  - 158  - 165	- 0.25 - 0 + 99 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93 + 101 + 109 + 117 + 125 + 132 + 140 + 148 + 152 + 162 + 170 + 177 + 184	- 0.26  0 + 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91 + 100 + 109 + 117 + 126 + 134 + 142 + 150 + 158 + 166 + 174 + 182 + 190	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 161 + 169 + 178 + 186 + 195 + 203	- 0.28  0 + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 194 + 104 + 114 + 123 + 143 + 153 + 162 + 171 + 180 + 189 + 199 + 207 + 216	O 0 1 2 4 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
6 = 0.00 $-0.01$ $-0.02$ $-0.03$ $-0.04$ $-0.05$ $-0.06$ $-0.07$ $-0.08$ $-0.09$ $-0.10$ $-0.11$ $-0.12$ $-0.13$ $-0.14$ $-0.15$ $-0.16$ $-0.17$ $-0.18$ $-0.19$ $-0.20$ $-0.21$ $-0.22$ $-0.23$ $-0.24$	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 27 + 30 + 34 + 37 + 40 + 43 + 49 + 52 + 55 + 58 + 61 + 64 + 73 + 75	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 45 + 45 + 45 + 45 + 66 + 69 + 72 + 75 + 75 + 75 + 75 + 75 + 75 + 75	- 0.1; + 42 + 15 + 26 + 32 + 38 + 42 + 46 + 56 + 77 + 81 + 88 + 92 + 95	+ 1 + 2 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4	0		- 0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 50 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 86 + 91 + 102 + 108 + 113 + 119 + 135 + 140	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 105 + 111 + 117 + 123 + 129 + 135 + 141 + 147 + 152	- 0.23  - 0  + 8  + 15  + 23  + 30  + 38  + 45  + 59  + 66  + 73  + 80  + 101  + 108  + 114  + 121  + 127  + 134  + 140  + 146  + 146  + 159  + 165	- 0.24  - 0 - 24  - 0 - 24  - 17  - 25  - 33  - 41  - 49  - 56  - 64  - 72  - 79  - 87  - 160  - 123  - 130  - 137  - 144  - 151  - 158  - 165  - 171  - 178	- 0.25 - 0 + 99 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93 + 101 + 109 + 117 + 125 + 132 + 140 + 148 + 152 + 162 + 170 + 184 + 191	- 0.26  - 0.26  - 10  + 19  + 28  + 38  + 47  + 56  + 65  + 74  + 83  + 91  + 100  + 1198  + 142  + 150  + 158  + 166  + 174  + 182  + 198  + 198  + 205	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 79 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 161 + 169 + 178 + 186 + 195 + 203 + 211 + 219	- 0.28  - 0 - 28  - 0 - 28  - 11 - 22 - 43 - 53 - 64 - 74 - 84 - 104 - 114 - 133 - 162 - 171 - 180 - 189 - 199 - 207 - 216 - 225 - 234	- 0.29 - 0.3  0  + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 6 + 68 + 7 + 100 + 10 + 111 + 11 + 121 + 13 + 132 + 14 + 142 + 15 + 162 + 17 + 162 + 17 + 172 + 18 + 182 + 19 + 202 + 21 + 211 + 23 + 230 + 24 + 249 + 26
δ = 0.00 - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04 - 0.05 - 0.06 - 0.07 - 0.08 - 0.09 - 0.10 - 0.11 - 0.12 - 0.13 - 0.14 - 0.15 - 0.16 - 0.17 - 0.18 - 0.19 - 0.20 - 0.21 - 0.22 - 0.23 - 0.24 - 0.25	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 27 + 30 + 34 + 43 + 46 + 49 + 52 + 55 + 61 + 64 + 73 + 75 + 78	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 45 + 45 + 45 + 45 + 66 + 69 + 72 + 75 + 79 + 82 + 85 + 88	- 0.17 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4 - 4	+ 1 + 2 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4	8 - 0.19  0		- 0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 50 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 113 + 119 + 124 + 129 + 135 + 140 + 145	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 87 + 105 + 111 + 117 + 123 + 129 + 135 + 141 + 147 + 152 + 158	- 0.23  - 0  + 8  + 15  + 23  + 30  + 38  + 45  + 59  + 66  + 73  + 80  + 101  + 108  + 114  + 121  + 134  + 140  + 146  + 146  + 146  + 159  + 165  + 171	- 0.24  - 0 - 24  - 0 - 24  - 17  - 25  - 33  - 41  - 49  - 56  - 72  - 79  - 87  - 94  - 109  - 116  - 123  - 130  - 137  - 144  - 151  - 158  - 165  - 171  - 178  - 184	- 0.25 - 0 + 99 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93 + 101 + 109 + 117 + 125 + 132 + 140 + 148 + 156 + 170 + 177 + 184 + 191 + 198	- 0.26  - 0.26  - 10  + 19  + 28  + 38  + 47  + 56  + 65  + 74  + 83  + 91  + 100  + 1198  + 142  + 150  + 174  + 182  + 198  + 198  + 205  + 213	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 60 + 69 + 79 + 88 + 107 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 161 + 169 + 178 + 186 + 195 + 203 + 211 + 219 + 227	- 0.28  - 0 - 28  - 0 - 28  - 11 - 22 - 32 - 43 - 53 - 64 - 74 - 84 - 104 - 114 - 133 - 162 - 171 - 180 - 189 - 199 - 207 - 216 - 225 - 234 - 242	0 0 1 2 4 1 2 1 1 1 2 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
δ = 0.00 - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04 - 0.05 - 0.06 - 0.07 - 0.08 - 0.09 - 0.10 - 0.11 - 0.12 - 0.13 - 0.14 - 0.15 - 0.16 - 0.17 - 0.18 - 0.19 - 0.20 - 0.21 - 0.22 - 0.23 - 0.24 - 0.25 - 0.26	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 27 + 30 + 34 + 37 + 40 + 43 + 46 + 49 + 52 + 55 + 58 + 61 + 64 + 70 + 73 + 75 + 78 + 81	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 45 + 45 + 55 + 62 + 66 + 69 + 72 + 75 + 75 + 85 + 85 + 85 + 91	- 0.17  - 0.17  - 13  - 17  - 22  - 13  - 17  - 26  - 38  - 38  - 42  - 46  - 55  - 66  - 70  - 73  - 81  - 88  - 92  - 95  - 102	+ 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1	8 - 0.19  0	-0.20  + 64 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52 + 68 + 73 + 78 + 84 + 89 + 104 + 109 + 114 + 118 + 128 + 132 + 137	- 0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 102 + 108 + 113 + 119 + 124 + 129 + 135 + 140 + 145 + 150	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 - 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 193 + 199 + 105 + 111 + 117 + 123 + 129 + 135 + 141 + 147 + 152 + 158 + 163	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 45 + 529 + 66 + 73 + 80 + 114 + 121 + 127 + 134 + 140 + 146 + 153 + 159 + 165 + 171 + 177	- 0.24  - 0.24  - 0 - 24  - 17  - 25  - 33  - 41  - 49  - 56  - 79  - 87  - 94  - 102  - 109  - 116  - 123  - 137  - 144  - 151  - 158  - 165  - 171  - 178  - 184  - 191	- 0.25  0 + 99 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93 + 101 + 109 + 117 + 125 + 132 + 140 + 148 + 155 + 162 + 170 + 177 + 188 + 191 + 198 + 205	-0.26  -0.26  -0.26  -10  + 10  + 19  + 28  + 38  + 47  + 56  + 65  + 65  + 100  + 109  + 117  + 126  + 134  + 142  + 150  + 158  + 166  + 174  + 182  + 190  + 205  + 213	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 60 + 69 + 88 + 107 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 161 + 169 + 178 + 186 + 195 + 203 + 211 + 219 + 227 + 235	- 0.28  - 0.28  - 0.28  - 11 - 22 - 32 - 43 - 53 - 64 - 74 - 104 - 114 - 124 - 133 - 163 - 171 - 180 - 189 - 199 - 207 - 216 - 224 - 234 - 242 - 251	0
δ = 0.00  - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04 - 0.05 - 0.06 - 0.07 - 0.08 - 0.09 - 0.10 - 0.11 - 0.12 - 0.13 - 0.14 - 0.15 - 0.16 - 0.17 - 0.18 - 0.19 - 0.20 - 0.21 - 0.22 - 0.23 - 0.24 - 0.25 - 0.26 - 0.27	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 27 + 30 + 34 + 46 + 49 + 52 + 58 + 61 + 64 + 70 + 73 + 78 + 81 + 84	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 27 + 31 + 34 + 45 + 55 + 55 + 66 + 669 + 72 + 75 + 79 + 825 + 885 + 91 + 94	- 0.17 - 0.17 - 13 - 12 - 12 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13	+ 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1	8 - 0.19  0	-0.20  + 64 + 12 + 18 + 24 + 29 + 35 + 41 + 46 + 52 + 57 + 62 + 68 + 73 + 184 + 199 + 104 + 109 + 114 + 118 + 123 + 133 + 137 + 142	- 0.21  0 + 7 + 13 + 19 + 26 + 32 + 38 + 44 + 56 + 62 + 68 + 74 + 80 + 86 + 91 + 97 + 102 + 108 + 113 + 119 + 124 + 129 + 135 + 145 + 155 + 155	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 105 + 111 + 117 + 123 + 129 + 135 + 141 + 147 + 152 + 158 + 163 + 169	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 66 + 73 + 80 + 108 + 101 + 108 + 140 + 140 + 146 + 153 + 159 + 165 + 171 + 183	- 0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 72 + 79 + 87 + 94 + 102 + 116 + 123 + 137 + 144 + 151 + 158 + 165 + 171 + 178 + 184 + 191 + 197	-0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 109 + 117 + 125 + 134 + 155 + 162 + 170 + 177 + 184 + 198 + 205 + 212	-0.26  -0	-0.27 -0.27 -0.27 -0.27 -10 +10 +20 +30 +60 +69 +88 +98 +107 +116 +125 +134 +143 +152 +161 +169 +178 +186 +195 +203 +211 +219 +227 +235 +243	-0.28  0 + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 104 + 114 + 124 + 133 + 163 + 162 + 171 + 180 + 189 + 207 + 216 + 225 + 234 + 242 + 251 + 259	0 0 + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 6 + 79 + 8 + 79 + 100 + 101 + 111 + 112 + 132 + 14 + 142 + 15 + 152 + 162 + 172 + 18 + 182 + 192 + 202 + 211 + 211 + 230 + 240 + 211 + 230 + 240 + 258 + 276 + 267
δ = 0.00  - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04 - 0.05 - 0.06 - 0.07 - 0.08 - 0.09 - 0.10 - 0.11 - 0.12 - 0.13 - 0.14 - 0.15 - 0.16 - 0.17 - 0.18 - 0.19 - 0.20 - 0.21 - 0.22 - 0.23 - 0.24 - 0.25 - 0.26 - 0.27 - 0.28	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 27 + 30 + 34 + 37 + 40 + 43 + 46 + 49 + 52 + 55 + 58 + 61 + 64 + 70 + 73 + 75 + 78 + 84 + 86	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 34 + 38 + 41 + 45 + 52 + 55 + 66 + 69 + 72 + 75 + 79 + 82 + 858 + 91 + 94 + 97	- 0.13 - 12 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13	+ 1	8 - 0.19  0	-0.20	- 0.21  - 0 - 1  - 13  - 19  - 26  - 32  - 38  - 44  - 56  - 62  - 68  - 74  - 80  - 86  - 91  - 102  - 108  - 113  - 119  - 124  - 129  - 135  - 145  - 145  - 155  - 160	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 105 + 111 + 117 + 123 + 129 + 135 + 141 + 147 + 158 + 163 + 169 + 174	- 0.23  - 0 8 + 15 + 23 + 30 + 38 + 45 + 52 + 66 + 73 + 80 + 87 + 94 + 101 + 108 + 114 + 127 + 134 + 140 + 146 + 153 + 159 + 171 + 177 + 183 + 189	- 0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 102 + 116 + 123 + 137 + 144 + 151 + 158 + 165 + 171 + 178 + 184 + 191 + 197 + 204	-0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 101 + 109 + 117 + 125 + 132 + 148 + 155 + 162 + 170 + 184 + 191 + 198 + 205 + 212 + 219	-0.26  0 + 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91 + 100 + 109 + 117 + 126 + 134 + 142 + 150 + 158 + 166 + 174 + 182 + 190 + 190 + 208 + 213 + 220 + 228 + 235	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 60 + 69 + 78 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 169 + 178 + 186 + 195 + 203 + 211 + 219 + 227 + 235 + 243 + 251	-0.28  0 + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 104 + 114 + 124 + 133 + 162 + 171 + 180 + 189 + 207 + 216 + 225 + 234 + 242 + 259 + 268	0 0 1 2 4 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
δ = 0.00  - 0.01 - 0.02 - 0.03 - 0.04 - 0.05 - 0.06 - 0.07 - 0.08 - 0.09 - 0.10 - 0.11 - 0.12 - 0.13 - 0.14 - 0.15 - 0.16 - 0.17 - 0.18 - 0.19 - 0.20 - 0.21 - 0.22 - 0.23 - 0.24 - 0.25 - 0.26 - 0.27 - 0.28	0 + 4 + 7 + 10 + 14 + 17 + 21 + 24 + 37 + 40 + 43 + 46 + 49 + 52 + 558 + 61 + 64 + 67 + 70 + 73 + 75 + 81 + 84 + 86 + 89	0 + 4 + 8 + 12 + 16 + 19 + 23 + 38 + 41 + 45 + 48 + 52 + 55 + 59 + 62 + 66 + 69 + 72 + 75 + 79 + 82 + 85 + 88 + 91 + 94 + 97 + 100	- 0.13 - 0.13 - 12 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13	+ 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	8 - 0.19  0	-0.20  -0	- 0.21  - 0 - 1  - 13  - 19  - 26  - 32  - 38  - 44  - 56  - 62  - 68  - 74  - 80  - 86  - 91  - 102  - 108  - 113  - 119  - 124  - 129  - 135  - 140  - 145  - 156  - 165	- 0.22  - 0 + 7 + 14 + 21 + 28 + 35 + 42 + 48 + 55 + 61 + 68 + 74 + 81 + 87 + 93 + 199 + 105 + 111 + 117 + 123 + 129 + 135 + 141 + 147 + 152 + 158 + 163 + 169 + 174 + 180	- 0.23  0 + 8 + 15 + 23 + 30 + 45 + 52 + 59 + 66 + 73 + 80 + 101 + 108 + 114 + 121 + 140 + 153 + 159 + 165 + 171 + 177 + 183 + 189 + 195	-0.24  0 + 8 + 17 + 25 + 33 + 41 + 49 + 56 + 64 + 72 + 79 + 87 + 94 + 102 + 116 + 123 + 130 + 137 + 144 + 151 + 178 + 184 + 191 + 191 + 197 + 204 + 210	-0.25  0 + 9 + 18 + 27 + 35 + 44 + 52 + 61 + 69 + 77 + 85 + 93 + 101 + 109 + 117 + 125 + 140 + 140 + 140 + 140 + 191 + 198 + 205 + 219 + 226	-0.26  0 + 10 + 19 + 28 + 38 + 47 + 56 + 65 + 74 + 83 + 91 + 100 + 109 + 117 + 126 + 134 + 142 + 150 + 158 + 166 + 174 + 182 + 190 + 198 + 205 + 213 + 220 + 228 + 242	-0.27  0 + 10 + 20 + 30 + 40 + 50 + 69 + 788 + 98 + 107 + 116 + 125 + 134 + 143 + 152 + 161 + 161 + 161 + 178 + 186 + 195 + 203 + 211 + 219 + 227 + 235 + 243 + 259	-0.28  0 + 11 + 22 + 32 + 43 + 53 + 64 + 74 + 104 + 114 + 124 + 133 + 162 + 171 + 189 + 199 + 207 + 216 + 225 + 234 + 242 + 251 + 259 + 268 + 276	0 0 + 12 + 1 + 23 + 2 + 34 + 3 + 46 + 4 + 57 + 6 + 79 + 8 + 79 + 100 + 101 + 111 + 112 + 132 + 14 + 142 + 15 + 152 + 162 + 172 + 18 + 182 + 192 + 202 + 211 + 211 + 230 + 240 + 211 + 230 + 240 + 258 + 276 + 267

 $\log H$  in Einheiten der 7. Decimale.

**Tafel VI**c (Ellipse).

	11			,						r			Γ				
n	0.00	+ 0.01	+ 0.02	+ 0.03	+0.	04	+ 0.05	+ 0.06	+ 0.07	+ 0.08	+ 0.09	+ 0.10	+ 0.11	+ 0.12	+ 0.13	+ 0.14	+ 0.15
					<u> </u>	_					ļ.,	ļ <u> </u>					
e = 0.00	0	۰	0	0			0	0	١ ،	. ا		۰	٥	0	0	اه	اه
+ 0.01	0		0	0		0	0	<u> </u>	- 1	- 1	_ 2			- 3	_ 4	- 4	_ (
+ 0.02	i 0	0	0	0	<b> </b> _	1	<b>—</b> 1	- ı	2	l — 3	<b>—</b> 3	- 4	<b>—</b> 5	- 6	— <del>,</del>	- 8	- 10
+ 0.03	0	0	0	- 1	<b> </b> —	1	ı	2	— 3	- 4	- 5	- 6	- 7	<b>—</b> 9	- 11	- 12	- 14
+ 0.04		0	0	<u> </u>		1	<u> </u>	3	4	<u> </u>	_ 7	<u> </u>	- 10	<u> </u>	<del>- 14</del>	17	<u> </u>
+ 0.05	0	0	0	<u> </u>	_	2	<u> </u>	<u> </u>	<u> </u>	<u> </u>	- 8	- 10	13	- 15	18	21	<u> </u>
+ 0.06	0	0	0	r	-	2	<b>—</b> 3	- 4	- 6	8	- 10	- 12	- 15	18	— 22	- 25	<b>— 29</b>
+ 0.07	0	0	<u> </u>	I	-	2	- 3	<b>—</b> 5	<b> </b> - 7	- 9	1		- 18	- 21	- 25	- 30	
+ 0.08	0	0	— I	_ I		3	_ 4	— 6	- 8	— 10		- 17	- 20	— 25 — 29	— 29 — 33	— 34 — 30	<del>- 40</del>
+ 0.09							- 4		<del>- 9</del>			<del>- 19</del>	<u> </u>	<u> - 28</u>	$\frac{-33}{1}$	39	<del>- 45</del>
+ 0.10	0	o				_3		$\frac{-7}{2}$	10	—— <u> </u>	<u> </u>	- 21	<u> </u>	<u> </u>	<del>- 37</del>	<del>- 43</del>	<u> </u>
+ 0.11 + 0.12	0	0	_ !	_ 2 _ 2		4	— 6	8	— II — I2	— 15 — 16	— 19 — 21	— 23 — 26	— 29 — 21	— 34 — 38	— 41 — 45	— 48 — 53	— 55 — 61
+ 0.13	0	0	_ i	_ 2	_	4	— 7	— 9 — 10	— 13		i		— 31 — 34	- 41	- 45 - 49	- 52 - 57	<b>— 66</b>
+ 0.14	0	٥	- 1	- 3	_	5	— ź	- 10	- 14	- 19	1	- 30	<b>— 37</b>	- 45	- 53	- 6 <sub>2</sub>	<b>— 72</b>
+ 0.15		0	<del>- 1</del>	- 3	_	5	8		- 16	- 20	<u> </u>		- 40	- 48	<b>—</b> 57	- 67	- 77
+ 0.16	0	0	I	3	_	5	8	<b>— 12</b>	- 17	- 22		- 35	<del>- 43</del>	<u> </u>	- 61	<b>— 72</b>	- 83
+ 0.17	0	0	- 1	- 3	_	6	9	- 13	- 18		1		- 46	-	<b>—</b> 65	- 77	- 89
+ 0.18	٥	0	- 1	— 3	-	6	<b>—</b> 9	- 14	- 19	25	- 32	1	- 49	- 59	- 70	- 82	- 95
+ 0.19		0	_ 2	4	_	6	- 10	- 15	- 20	- 27	<u> </u>	<b>— 42</b>	<u> </u>	<u> </u>	<del>- 74</del>	<u> </u>	- 100
+ 0.20	0	0	<u> </u>	<u> </u>	_	7	- 11	16	21	<b>— 28</b>	<b>— 36</b>	<u> — 45</u>	<u> </u>	<b>— 66</b>	<u> </u>	<u> </u>	106
+ 0.21	0	0	2	- 4	—	7	- 11	- 16	- 23	- 30	<b>— 38</b>	- 47	58	<del> 7</del> 0	<b>—</b> 83	- 97	112
+ 0.22	٥	0	2	- 4	l —	8	— I2	- 17	<b>— 24</b>	-	- 40		— 61	<del> 74</del>	- 87	- 102	119
+ 0.23	0	_ 0	— 2	- 4	_	8	- 13	- 18	- 25	- 33	<b>- 42</b>		- 64 - 68	— 77 — 81	— 92 06		— 125 — 127
+ 0.24					Ι—		<u> </u>	<del>- 19</del>	<del>- 26</del>		<del>- 44</del>	55			<u> </u>		<u> </u>
+ 0.25			<u> </u>			_9	14	20	28		<del></del>		<u> </u>	- 85	<u> 101</u>		<u>— 137</u>
+ 0.26 + 0.27	0	_ i	— 2 — 2	_ 5		10	— 14 — 15	— 21 — 22	- 29		1	— 61 — 63	— 74 — 78	89	— 106 — 111	— 124 — 130	— 144 — 150
+ 0.28	ő	_ i	_ 2	6		10	- 15 - 16	— 22 — 23	— 30 — 31	— 40 — 42				- 93 - 97	115	- 135	- 157
+ 0.29	0	- 1	3	- 6		10	<b>— 16</b>	- 24	- 33	<b>—</b> 43		69	_	-	120		- 164
+ 0.30	0	I	<del>- 3</del>	- 6		11	- 17	<del>- 25</del>				- 72	- 88	- 106	- 125	- 147	- 170
	l																
					-	+			<del></del>	<u> </u>	<u> </u>		1				
n	+ 0.15	+ 0.16	+ 0.17	+ 0.18	+ 0.	19	+ 0.20	+ 0.21	+ 0.22	+ 0.23	+ 0.24	+ 0.25	+ 0.26	+ 0.27	+ 0.28	+ 0.29	+ 0.30
n =====	+ 0.15	+ 0.16	+ 0.17	+ 0.18	<b>+</b> 0.	19	+ 0.20	+ 0.21	+ 0.22	+ 0.23	+ 0.24	+ 0.25	+ 0.26	+ 0.27	+ 0.28	+ 0.29	+ 0.30
	+ 0.15			+ 0.18	+ 0.	-		<del></del>	 	<u></u>	<del> </del>	<u> </u>	+ 0.26	+ 0.27	+ 0.28	+ 0.29	+ 0.30
= == = £ = 0.00		+ 0.16	+0.17	+ 0.18	+ 0.	0 8	0	0	0	•	0			0	0	0	
				+ 0.18 0 - 7 - 14	 	0		0 — 10	0 — 11	0 — 12	o 13	0 15	o 16	o	o 19	O — 21	+ 0.30 - 23 - 45
ε = 0.00 + 0.01	o 5	0 - 5 - 11	o 6	o - 7		0 8 16 24	o 9	0 - 10 - 20 - 30	0 - 11 - 22 - 34	0 — 12 — 25	0 — 13 — 27	0 - 15 - 30	o — 16 — 33 — 49	o 18 35 53	0	O — 21	o 23
$\varepsilon = 0.00$ + 0.01 + 0.02	o - 5 - 10	0 - 5 - 11	o 6 13	o - 7 - 14		o 8 16	o 9	0 - 10 - 20 - 30	0 - 11 - 22 - 34	— 12 — 25 — 37 — 50	0 13 27 41 55	0 - 15 - 30 - 45	0 - 16 - 33 - 49 - 66	o 18 35 53	- 19 - 39 - 58 - 78	0 21 42 63 85	— 23 — 45
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03	0 - 5 - 10 - 14	0 - 5 - 11 - 17	- 6 - 13 - 19	0 - 7 - 14 - 22		0 8 16 24	- 9 - 18 - 27	0 - 10 - 20 - 30	0 - 11 - 22 - 34 - 45	0 - 12 - 25 - 37 - 50 - 62	0 - 13 - 27 - 41 - 55 - 69	0 - 15 - 30 - 45 - 60	o — 16 — 33 — 49	o - 18 - 35 - 53	- 19 - 39 - 58	0 21 42 63 85	- 23 - 45 - 68 - 92
	0 - 5 - 10 - 14 - 19 - 24 - 29	O 5 11 - 17 - 22 - 28 - 34	0 - 6 - 13 - 19 - 25 - 32 - 39	0 7 14 22 29 36 44		0 8 16 24 32 41	0 — 9 — 18 — 27 — 36 — 46 — 55	0 10 20 30 41 51 62	O 11 1 - 22 - 34 - 45 - 57 - 68	0 12 - 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69	0 - 15 - 30 - 45 - 60 - 75 - 91	o - 16 - 33 - 49 - 66 - 83	0 18 35 53 72 90 109	0 - 19 - 39 - 58 - 78 - 98 - 118	0 21 42 63 85 106	0 23 45 68 92 115 139
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07	0 - 5 - 10 - 14 - 19 - 24 - 29 - 35	O 5 11 - 17 - 22 - 28 - 34 - 40	0 - 6 - 13 - 19 - 25 - 32 - 39 - 45	0 - 7 - 14 - 22 - 29 - 36 - 44 - 51		0 8 16 24 32 41 49 58	0 - 9 - 18 - 27 - 36 - 46 - 55 - 65	0 10 20 30 41 51 62 72	0 - 11 - 22 - 34 - 45 - 57 - 68 - 80	0 12 - 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75 - 88	0 0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97	0 15 30 45 60 75 91 107	0 - 16 - 33 - 49 - 66 - 83 - 100 - 117	0 18 35 53 72 90 109 127	0 - 19 - 39 - 58 - 78 - 98 - 118 - 139	0 21 42 63 85 106 128 150	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 163
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.08	0 - 5 - 10 - 14 - 19 - 24 - 29 - 35 - 40	O 5 11 - 17 - 22 - 28 - 34 - 40 - 46	0 - 6 - 13 - 19 - 25 - 32 - 39 - 45 - 52	0 - 7 - 14 - 22 - 29 - 36 - 44 - 51 - 59		0 8 16 24 32 41 49 58 66	0 9 18 27 36 46 55 65 74	0 — 10 — 20 — 30 — 41 — 51 — 62 — 72 — 83	0 — 111 — 22 — 34 — 45 — 57 — 68 — 80 — 92	0 12 - 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75 - 88 - 102	0 0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97 - 112	0 15 30 45 60 75 91 107 123	0 - 16 - 33 - 49 - 66 - 83 - 100 - 117 - 134	0 18 35 53 72 90 109 127 146	0 - 19 - 39 - 58 - 78 - 98 - 118 - 139 - 159	0 21 42 63 85 106 128 150 173	- 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 163 - 187
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.08 + 0.09	o 5 - 10 - 14 - 19 - 24 - 29 - 35 - 40 - 45	O 5 11 17 22 28 34 40 46 52	0 6 13 19 25 32 39 45 52 59	0 7 7 14 2 22 29 36 44 51 59 67		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75	o - 9 - 18 - 27 - 36 - 46 - 55 - 65 - 74 - 84	0 10 20 30 41 51 62 72 83 94	- 11 - 22 - 34 - 45 - 57 - 68 - 80 - 92 - 104	0 12 25 37 50 62 75 88 102 115	O 13 	0 — 15 — 30 — 45 — 60 — 75 — 91 — 107 — 123 — 139	0 — 16 — 33 — 49 — 66 — 83 — 100 — 117 — 134 — 152	0 — 18 — 35 — 53 — 72 — 90 — 109 — 146 — 166	0 — 19 — 39 — 58 — 78 — 98 — 118 — 139 — 159	0 21 - 42 - 63 - 85 - 106 - 128 - 150 - 173 - 195	0
E = 0.00 + 0.01 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.08 + 0.09 + 0.10	0 - 5 - 10 - 14 - 19 - 24 - 29 - 35 - 40 - 45 - 50	0 S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	0 — 66 — 13 — 19 — 25 — 32 — 39 — 45 — 59 — 66	0 7 7 14 22 29 36 44 51 59 67 75		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75	o - 9 - 18 - 27 - 36 - 46 - 55 - 65 - 74 - 84 - 94	0 — 10 — 20 — 30 — 41 — 51 — 62 — 72 — 83 — 94 — 105	0 — 111 — 22 — 34 — 45 — 57 — 68 — 80 — 92 — 104 — 116	0 12 - 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75 - 88 - 102 - 115	o 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97 - 112 - 127	0 15 - 30 - 45 - 60 - 75 - 91 - 107 - 123 - 139 - 155	0 16 33 49 66 83 1 100 117 134 152 170	0 18 35 - 53 - 72 - 90 - 127 - 146 - 166 - 185	0 19 39 58 78 98 118 139 159 180 201	o 21 - 42 - 63 - 85 - 106 - 128 - 150 - 173 - 195 - 218	0 23 45 68 92 115 139 163 187 212 236
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.08 + 0.09 + 0.10 + 0.11	0	0 5 11 17 22 28 34 40 46 52 58 64	0 — 66 — 73	0 7 7 14 22 29 36 44 51 - 59 - 67 75 82		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93	0 9 18 27 36 46 55 65 74 84 94 164	0 — 10 — 20 — 30 — 41 — 51 — 62 — 72 — 83 — 94 — 105	0 — 111 — 22 — 34 — 45 — 57 — 68 — 80 — 92 — 104 — 116 — 129	0 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75 - 88 - 102 - 115 - 128	0	0 155 172	0 16 - 33 - 49 - 66 - 83 - 100 - 117 - 134 - 152 - 170	0	0 - 19 - 39 - 58 - 78 - 98 - 118 - 139 - 159 - 180 - 201	0 - 21 - 42 - 63 - 85 - 106 - 128 - 150 - 173 - 195 - 218	0 23 45 68 92 115 139 163 187 212 236 262
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.08 + 0.09 + 0.10 + 0.11 + 0.12	0	0 5 11 17 22 28 34 40 46 52 58 64 70	0 6 13 19 25 32 39 45 52 59 66 73 80	0 7 14 22 29 36 44 51 59 67 75 82 90		0 8 16 224 32 41 49 58 66 75 84 93 02	o 9 18 27 36 46 55 74 84 94 104 114	0 - 10 - 20 - 30 - 41 - 51 - 62 - 72 - 83 - 94 - 105 - 116	0 - 11 - 22 - 34 - 45 - 57 - 68 - 80 - 92 - 104 - 116 - 129 - 141	0 12 25 37 50 62 75 88 102 115 128 142 156	0	0	0 16 33 49 66 83 100 117 134 152 170 188 206	0 - 18 - 35 - 53 - 72 - 90 - 109 - 127 - 146 - 166 - 185 - 205 - 225	0 19 39 58 78 98 118 139 159 180 201 223 244	0 21 42 63 85 - 106 - 128 - 150 - 1795 - 218 - 242 - 265	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 167 - 212 - 236 - 262 - 287
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.08 + 0.09 + 0.10 + 0.11	0	0 5 11 17 22 28 34 40 46 52 58 64 70	0 6 6 13 3 2 3 9 45 5 2 5 9 6 6 6 7 3 8 0 8 7	0 7 7 14 22 29 36 44 51 57 57 57 57 82 99 99 99		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02	o - 9 - 18 - 27 - 36 - 46 - 55 - 74 - 84 - 94 - 104 - 114 - 124	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	0 11 22 34 45 45 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68	0 12 25 37 50 62 75 88 102 115 115 115 115 117 117 117 117 117 117	0	0	0 16 33 49 66 83 1 100 117 134 152 170 188 206 224	0 188 35 35 36 37 2 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36	0 19 39 58 78 98 118 139 159 180 201 223 244 266	0 - 21 - 42 - 63 - 85 - 106 - 128 - 150 - 173 - 195 - 218	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 163 - 187 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.08 + 0.09 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13	0	0 5 11 17 22 28 34 40 40 40 52 58 64 70 76 76 83	0 6 13 19 25 32 39 45 52 59 66 73 80 87 94	0 7 7 14 22 29 36 44 51 51 57 57 82 99 99 107		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11	o - 9 - 18 - 27 - 36 - 46 - 55 - 74 - 84 - 94 - 104 - 114 - 124	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	0 11 22 34 45 57 68 80 92 104 116 129 141 -154 -167	0 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75 - 88 - 102 - 115 - 128 - 142 - 156 - 170 - 184	0	0 15 - 30 - 45 - 60 - 75 - 91 - 107 - 123 - 139 - 155 - 172 - 188 - 205 - 222	0 16 - 33 - 49 - 66 - 83 - 100 - 117 - 134 - 152 - 170 - 188 - 206 - 224	0 188 35 35 35 36 37 2 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36	0 19 39 58 78 98 118 139 189 1201 223 224 4 266 288	0 21 42 63 63 63 64 64 64 64 64 64 64 64 64 64 64 64 64	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 167 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 339
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.08 + 0.09 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14	0	0 5 11 17 22 28 34 40 40 52 58 64 70 76 83	0 6 13 19 25 32 39 45 52 59 66 73 80 87 94 102	0 7 7 14 22 29 36 44 51 57 57 82 99 99 107 115		0 8 116 224 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 30	0 9 18 27 36 55 65 65 84 94 91 114 1124 1135 -145	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	0 11 22 34 45 57 68 80 92 104 116 1154 1154 1154 1154 1154 1154 1154	0 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75 - 88 - 102 - 115 - 128 - 142 - 156 - 170 - 184 - 198	0	0 15 30 45 60 175 172 173 173 173 173 173 173 173 173 173 173	0 16 33 49 66 83 100 117 134 152 170 188 206 224 243 262	0 188 35 35 35 36 37 2 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36	0 19 39 58 78 98 118 139 189 180 201 223 244 266 288 311	0 21 42 63 85 106 128 150 1795 1795 1795 1795 1795 1795 1795 1795	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 167 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 339 - 365
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15	o 5 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0 5 11 17 22 28 34 40 40 52 58 64 70 76 83 3 89	0 6 13 19 19 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25	0 7 7 14 22 29 36 44 51 59 67 75 82 99 107 115 124		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 30	0 9 18 27 27 36 55 5 74 84 94 114 112 1135 - 145 5 156	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	0	0 12 25 37 50 62 75 8 8 102 115 128 126 142 156 170 188 1198 1198 1198 1198 1198 1198 1198	0 13 27 41 55 69 112 127 111 156 172 183 1 203 1 218 1 224 1 250	0 155 172 188 205 225 240 257 575 575 575 575 575 575 575 575 575	0 16 33 49 66 83 100 117 1134 1152 1170 1188 1170 1170 1188 1170 1170 1188 1170 1170	o 188 - 35 - 53 - 72 - 90 - 129 - 146 - 166 - 185 - 205 - 245 - 26	0 19 39 58 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78	0 21 42 63 85 160 160 160 160 160 160 160 160 160 160	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 187 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 339 - 365 - 392 - 418
ε = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18	0 0 14 19 24 29 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30	0 S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	0 6 13 19 25 32 39 52 59 66 73 80 87 97 102 9 117 124	0 7 7 14 22 29 36 44 45 59 67 75 82 90 99 91 115 115 124 141		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 30 39 49 58	0 9 18 27 36 46 55 6 74 84 91 104 114 114 114 115 6 116 7 177	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	0	0 12 25 37 50 62 102 115 128 1156 1170 1184 1192 1288 1182 1288 1182 1288 1182 1288 1182 1288 1182 1288 11	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 187 - 203 - 218 - 234 - 250 - 267	0	0 166 33 49 666 83 100 117 134 152 170 188 206 224 32 262 281 281 300 320	0 188 - 353 - 72 - 90 - 1099 - 1466 - 185 - 2055 - 2455 - 286 - 307 - 328 - 349	0 19 - 39 - 58 - 78 - 98 - 118 - 159 - 180 - 201 - 223 - 244 - 266 - 311 - 333 - 356 - 380	0 — 21 — 42 — 63 — 106 — 126 — 173 — 195 — 218 — 242 — 265 — 289 — 337 — 337 — 362 — 387 — 412	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 163 - 187 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 365 - 392 - 418 - 446
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19	0	0 S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	0 6 13 19 25 32 39 52 59 66 73 80 87 97 102 9 117 124 132	0 7 7 14 22 29 36 44 59 67 75 82 90 99 99 115 115 114 9		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 39 49 58 68	0 9 18 27 36 46 55 6 74 84 91 104 114 114 1135 115 115 115 115 115 115 115 115 11	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	0 - 11 - 22 - 34 - 45 - 57 - 68 - 80 - 92 - 104 - 116 - 129 - 141 - 154	0 12 25 37 50 62 - 75 - 102 15 - 128 - 142 - 156 - 170 - 184 - 198 - 213 - 225 7	0	0	0 16 33 49 66 83 100 117 134 152 170 188 206 224 243 265 281 300 320 340	0 188 - 35 - 53 - 72 - 90 - 129 - 146 - 166 - 185 - 205 - 245 - 245 - 286 - 307 - 328 - 349 - 371	0 19 - 39 - 58 - 78 - 98 - 118 - 139 - 159 - 180 - 201 - 223 - 244 - 266 - 311 - 333 - 346 - 380 - 403	0 21 - 42 - 63 - 85 - 106 - 126 - 173 - 195 - 218 - 242 - 265 - 289 - 313 - 337 - 362 - 387 - 412 - 437	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 163 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 365 - 392 - 418 - 446 - 473
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.20	0	0 S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	0 6 13 19 25 32 39 52 59 66 73 80 87 94 102 117 1124 1132 1140	0 7 7 14 22 29 36 44 59 67 75 82 90 99 115 115 124 141 149 158		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 30 39 49 58 68 78	0 9 18 27 36 46 55 6 74 84 91 104 114 124 135 156 156 157 177 188 200	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	0	0 12 25 37 50 62 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 187 - 203 - 218 - 234 - 254 - 267 - 283 - 300	0	0 166 33 49 666 83 100 117 134 152 170 188 206 224 263 281 281 230 320 340 360	0 188 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35	0 19 - 39 - 58 - 78 - 98 - 118 - 159 - 180 - 201 - 223 - 244 - 266 - 311 - 333 - 356 - 380 - 403 - 427	0 21 - 42 - 63 - 85 - 106 - 173 - 195 - 218 - 242 - 265 - 289 - 313 - 337 - 362 - 387 - 412 - 437 - 463	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 163 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 365 - 392 - 446 - 473 - 501
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.20 + 0.21	0	0 5 11 17 22 28 34 46 52 58 3 89 96 109 116 122 129	0 6 13 19 25 32 39 55 59 66 73 80 87 94 102 1197 1124 1132 1140 1148	0 7 7 14 22 29 36 44 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 39 49 58 88 88	O 9 18 27 36 46 55 65 64 64 64 64 64 64 64 64 64 64 64 64 64	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	0	0 12 25 37 50 62 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 187 - 203 - 218 - 254 - 267 - 283 - 300 - 317	0	0 16 33 49 66 83 100 1100 1100 1100 1100 1100 1100 11	0 18 35 53 72 90 1097 146 166 185 225 225 225 225 237 327 333 31 415	0 19 39 58 78 98 91 18 91 159 91 91 159 91 91 91 91 91 91 91 91 91 91 91 91 91	0 21 42 63 85 106 173 195 218 242 265 289 313 37 337 362 412 437 463 489	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 167 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 339 - 365 - 392 - 446 - 473 - 501 - 530
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.20 + 0.21 + 0.22	0	0	0 6 13 19 25 32 32 39 45 55 59 66 73 80 87 94 102 1124 1132 1140 1156	0 7 7 14 22 29 36 44 51 51 59 90 99 107 115 124 119 1158 1167 1168 1176		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 39 49 58 88 88 98	0 9 18 27 36 46 55 65 65 74 4 94 114 124 135 156 157 177 188 220 221 1 222	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	00	0 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75 - 88 - 102 - 115 - 128 - 142 - 156 - 170 - 184 - 198 - 213 - 228 - 242 - 257 - 273 - 304	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 187 - 203 - 218 - 234 - 250 - 267 - 283 - 300	0	0 16 33 49 66 83 100 117 117 1134 1152 1170 1188 206 224 243 262 281 300 340 360 380 401	0 18 35 53 72 90 109 127 146 166 185 225 225 245 225 225 328 349 371 393 415 437	0 19 39 58 78 98 118 1159 180 201 223 244 266 288 311 333 356 380 403 427	0	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 163 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 339 - 365 - 392 - 418 - 446 - 473 - 501 - 530 - 558
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.19 + 0.20 + 0.22 + 0.22 + 0.23	0	0 S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	0 6 13 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	0 7 7 14 22 29 36 44 51 58 17 67 17 6 18 58		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 39 49 58 88 98 99	0 9 18 27 27 36 55 5 74 84 114 114 1135 1156 1167 1177 1177 1178 1200 1211 1222 1234	0 100 200 300 300 300 300 300 300 300 300 3	0	0 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75 - 88 - 102 - 115 - 128 - 142 - 156 - 170 - 184 - 198 - 213 - 228 - 242 - 257 - 273 - 284 - 304 - 319	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 187 - 203 - 218 - 250 - 267 - 283 - 300 - 317 - 334 - 352	0	0 16 33 49 49 66 6 83 6 100 6 117 6	0 18 35 3 53 3 72 146 166 185 225 225 225 226 371 328 371 393 415 7 460	0 19 39 58 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78	0 21 42 42 150 173 195 195 195 195 195 195 195 195 195 195	0 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 163 - 187 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 339 - 365 - 392 - 418 - 446 - 473 - 501 - 530 - 558 - 587
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.20 + 0.21 + 0.22 + 0.23 + 0.24	0	0 S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	0 6 13 19 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25	0 7 7 14 22 29 36 44 51 59 67 75 82 99 107 115 124 132 141 149 158 167 175 185 195		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 30 39 49 58 88 98 99 19	0 9 18 27 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36	0 100 200 300 300 300 300 300 300 300 300 3	0	0 12 25 37 50 62 17 50 1	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 203 - 218 - 250 - 267 - 283 - 300 - 317 - 334 - 352 - 369	0	0 16 33 49 66 6 83 6 83 6 83 6 83 6 83 6 8 83 6 8 83 6 8 8 8 8	0 18 35 3 53 3 72 99 127 146 166 185 225 225 225 225 225 225 226 371 393 349 371 393 415 483	0 19 39 58 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78	0	0 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 163 - 187 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 313 - 365 - 392 - 418 - 446 - 473 - 501 - 538 - 587 - 617
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.20 + 0.21 + 0.22 + 0.23 + 0.24 + 0.25	0	0 S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	0 6 13 19 25 32 32 39 39 39 39 39 39 39 39 39 39 39 39 39	0 7 7 14 22 29 36 44 51 59 67 75 82 99 107 115 124 132 141 149 158 167 178 179 179 179 179 179 179 179 179 179 179		0 8 16 24 32 41 49 58 66 67 75 84 93 00 21 12 20 30 39 49 58 88 88 98 99 19 30 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	0 9 18 27 36 5 5 5 74 84 114 114 114 115 115 6 167 177 188 200 211 224 6 257	0 100 200 300 300 300 300 300 300 300 300 3	0	0 12 25 37 37 50 62 17 50 17 5	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 203 - 218 - 234 - 250 - 267 - 283 - 300 - 317 - 334 - 352 - 369 - 387	0	0 16 33 49 66 83 10 10 10 11 17 13 4 152 17 10 188 206 224 1 243 262 281 300 320 340 360 380 401 422 443 444	0 18 35 53 72 99 129 146 166 185 225 225 225 225 225 225 225 225 225 2	0 19 39 58 78 98 118 139 159 180 201 223 244 264 288 311 333 356 380 403 427 451 475 500 525	0 21 - 42 - 63 - 106 - 128 - 150 - 173 - 195 - 218 - 242 - 265 - 289 - 313 - 337 - 362 - 387 - 412 - 437 - 463 - 489 - 516 - 543 - 570 - 597	0 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 163 - 187 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 315 - 392 - 418 - 446 - 473 - 501 - 558 - 588 - 588 - 6617 - 646
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.22 + 0.22 + 0.23 + 0.24 + 0.25 + 0.26	0	O S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	0 6 13 19 25 32 39 66 73 80 80 80 117 1124 1132 1140 1148 1172 1180 1189	0 7 7 14 22 29 36 44 59 67 75 82 99 107 115 115 124 132 141 149 158 167 175 185 195 195 195 195 195 195 195 195 195 19		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 78 84 93 00 21 12 20 30 39 49 58 88 88 98 09 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	0 9 18 27 36 46 55 74 84 114 114 114 114 117 118 200 211 224 224 6 227 269	0 100 200 300 300 300 300 300 300 300 300 3	00 — 111 — 22 — 344 — 45 — 57 — 680 — 92 — 104 — 116 — 129 — 141 — 154 — 167 — 219 — 233 — 247 — 261 — 275 — 289 — 304 — 318 — 333	0 12 25 37 50 62 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 97 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 203 - 218 - 234 - 250 - 267 - 283 - 300 - 317 - 352 - 369 - 387 - 405	0	O 164 33 49 49 49 49 49 49 49 49 49 49 49 49 49	0 188 - 35 - 53 - 72 - 90 - 129 - 146 - 166 - 185 - 205 - 245 - 26	0 19 39 58 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78 78	0	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 163 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 359 - 365 - 392 - 418 - 446 - 473 - 501 - 558 - 587 - 617 - 646 - 677
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.10 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.20 + 0.21 + 0.22 + 0.23 + 0.24 + 0.22	0	0	0 6 13 19 25 32 39 55 55 59 66 73 80 87 91 192 1197 1124 1132 1140 1156 1156 1156 1156 1159 1159 1159 1159	0 7 7 14 22 29 36 44 59 90 99 158 115 158 167 176 185 124 223		0 8 16 224 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 30 39 49 58 68 78 88 98 09 19 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	0 9 18 27 36 46 55 74 84 114 124 124 127 188 200 211 222 224 2246 2257 2269 282	0 100 200 300 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	00	0 12 25 37 37 50 62 115 128 115 128 123 123 123 123 125 125 128 125 125 125 125 125 125 125 125 125 125	0	0	0 166 333 499 666 833 100 117 134 152 170 188 2066 2244 2632 281 281 300 320 340 1422 444 366 508	0	0	0	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 163 - 187 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 365 - 392 - 418 - 446 - 473 - 501 - 530 - 558 - 587 - 617 - 646 - 677 - 707
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.22 + 0.23 + 0.24 + 0.24 + 0.24 + 0.24 + 0.24 + 0.24 + 0.24 + 0.25 + 0.24 + 0.24	0 0 14 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	O S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	0 6 13 19 25 32 39 52 59 66 73 80 87 94 102 1197 1124 1132 1140 1156 1156 1156 1159 1159 1159 1159 1159	0 7 7 14 22 29 36 44 59 59 67 75 82 90 99 107 115 124 141 149 158 167 176 185 195 195 195 195 195 195 195 195 195 19		0 8 16 224 32 41 49 58 66 75 84 93 02 30 39 49 58 68 78 88 98 09 19 30 41 51 63	0 9 18 27 36 46 55 66 74 84 94 114 124 135 145 167 177 188 200 211 222 234 225 224 224 224 224 224 224 224 224 22	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	00 — 111 — 22 — 344 — 455 — 57 — 68 — 80 — 92 — 104 — 116 — 129 — 141 — 154 — 167 — 233 — 247 — 261 — 275 — 289 — 304 — 318 — 364 — 364 — 364	0 12 25 37 50 62 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 187 - 203 - 218 - 254 - 267 - 283 - 300 - 317 - 334 - 352 - 369 - 367 - 405 - 423 - 442	0	0 166 33 49 666 83 100 100 100 100 100 100 100 100 100 10	0 188 35 35 35 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36	0	0	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 139 - 163 - 212 - 236 - 262 - 287 - 313 - 365 - 392 - 418 - 446 - 473 - 501 - 530 - 558 - 587 - 617 - 646 - 677 - 707 - 738
E = 0.00 + 0.01 + 0.02 + 0.03 + 0.04 + 0.05 + 0.06 + 0.07 + 0.11 + 0.12 + 0.13 + 0.14 + 0.15 + 0.16 + 0.17 + 0.18 + 0.19 + 0.20 + 0.21 + 0.22 + 0.23 + 0.24 + 0.25 + 0.26 + 0.27 + 0.28	0 0 14 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	0   5   11   17   22   28   34   46   52   58   64   70   76   83   89   96   116   122   129   136   143   158   165   173   180   180	0 6 13 19 25 32 39 52 52 59 66 73 80 87 94 102 1197 124 132 140 156 164 164 164 164 164 164 164 164 164 16	0 7 7 14 22 29 36 44 59 59 67 75 82 90 99 107 115 124 141 149 158 167 176 185 195 195 195 195 195 195 195 195 195 19		0 8 16 24 32 41 49 58 66 75 84 93 02 11 20 30 39 49 58 88 88 88 88 98 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	0 9 18 27 36 46 55 6 74 84 94 114 124 135 145 156 167 177 188 200 211 222 234 225 234 225 224 234 237	0 10 20 30 41 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51 51	00	O 12 - 25 - 37 - 50 - 62 - 75 - 88 - 102 - 115 - 128 - 142 - 156 - 170 - 184 - 198 - 213 - 223 - 257 - 273 - 288 - 304 - 319 - 335 - 352 - 368 - 385 - 3402 - 419	0 13 - 27 - 41 - 55 - 69 - 83 - 97 - 112 - 127 - 141 - 156 - 172 - 187 - 203 - 218 - 254 - 267 - 283 - 369 - 387 - 352 - 369 - 387 - 405 - 423 - 442 - 461	0	0 166 33 49 666 83 100 1170 134 152 170 188 206 224 243 262 281 281 300 320 340 401 422 443 464 486 508 508	0 18 35 56 578 603 603 603 603 603 603 603 603 603 603	0 19 - 39 - 58 - 78 - 98 - 118 - 159 - 180 - 201 - 223 - 244 - 266 - 288 - 311 - 333 - 3427 - 451 - 475 - 500 - 525 - 551 - 551 - 602 - 629 - 656	0	0 - 23 - 45 - 68 - 92 - 115 - 163 - 163 - 163 - 163 - 163 - 163 - 165 -

Tafel VII.

vergl. pag. 80.

$ \begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	
0.001	μ Diff.
0.001	4099
0.002	4154 7 33
0.003	4200 755
0.004	4265 750
C.005	
0.006	+ 56
0.007	4378
0.008	4435 + 57
0.000 0.000 0015	4493 + 58 4493 + c8
0.010 0.000 0018 + 3	4551 + 58
0.010	4609 + 58
0.011	+ 58
0.011 0.000 0026	4667
0.012	4726   +59 +60
0.013	4780
0.014	4846 + 60
0.015 0.000 0041 + 5 0.065 0.000 0765 + 24 0.116 0.000 2402 + 43 0.166 0.000 0	4906 + 60
0.016	+60
0.010 0.000 0.000	4966 + 61
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	5027 +61
0.019	5088 + 62
0.020	5150 + 62
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	5212
0.021	+ 62
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1 7 04
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	5337 + 63
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	5400 + 64
0.025	5404 + 64
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	5520
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	+ 64
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	·   TV
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1 7 31
0.029	
0.030	700
$ \begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	+ 66
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	r086
$ \begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	fores T
$ \begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	+ 68
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	6266
0.037   0.000 0248   +13   0.087   0.000 1272   +32   0.127   0.000 2415   +50   0.187   0.000	6225   7 9
1 113/   0.000 0.413   1 10 0.000 13/3   1 11 0.000 1413   1 10 0.10/   0.000	6204   T 19
$10.028 \parallel 0.000.0261 \mid T^{13} \mid 0.088 \parallel 0.000.104 \mid T^{31} \mid 0.128 \mid 0.000.2465 \mid T^{30} \mid 0.128 \mid 0.005$	6462 7 09
$\begin{bmatrix} 0.039 & 0.000 & 0.275 \\ 0.039 & 0.000 & 0.275 \end{bmatrix} + 14 \begin{bmatrix} 0.089 & 0.000 & 1404 \\ 0.089 & 0.000 & 1437 \end{bmatrix} + 33 \begin{bmatrix} 0.139 & 0.000 & 3463 \\ 0.139 & 0.000 & 3516 \end{bmatrix} + 51 \begin{bmatrix} 0.189 & 0.000 \\ 0.189 & 0.000 \end{bmatrix}$	. 1 7 04
1 15   0.000 1437   + 32   0.000 3310   + 51   0.000 3310   + 51   0.000 3310	+71
1 0.040   0.000 0.200   1 0.000   0.000 1460   1 0.140   0.000 2567   1 0.100   0.000	6602
0.041 0.000 0304 + 14 0.001 0.000 1602 + 33 0.141 0.000 2610 + 52 0.191 0.000	6673
1 0.042   0.000 0210   + 15   0.000   0.000 1515   + 33   0.112   0.000 1670   + 51   0.102   0.000	6744
$\begin{bmatrix} 1 & 0.042 & 0.000 & 0.0242 & \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \pm 10 & 1 & 0.000 $	681c T
$\begin{vmatrix} 0.004 & 0.000 & 0.335 \\ 0.044 & 0.000 & 0.351 \end{vmatrix} + 16 \begin{vmatrix} 0.003 & 0.000 & 1309 \\ 0.094 & 0.000 & 1603 \end{vmatrix} + 34 \begin{vmatrix} 0.143 & 0.000 & 3/23 \\ 0.144 & 0.000 & 3775 \end{vmatrix} + 52 \begin{vmatrix} 0.193 & 0.000 \\ 0.194 & 0.000 \end{vmatrix}$	
+ 16 + 34 + 53 + 53	+ 72
1 0 0 4 5   0 0 0 0 0 6 7   1 0 0 0 4 5 7 0 0 0 0 4 6 7   1 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	6959 + 1
$\begin{bmatrix} 0.046 & 0.000 & 0.282 & \top^{10} & 0.006 & 0.000 & 1672 & \top^{33} & 0.146 & 0.000 & 2881 & \top^{33} & 0.196 & 0.000 & 0$	
1 0 047   0 000 0400   $+^{17}$   0 007   0 000 1707   $+^{35}$   0 147   0 000 2025   $+^{34}$   0 107   0 000	7104   +73
1 0 048   0 000 0417   7 17   0 008   0 000 1742   7 30   0 148   0 000 2080   7 34   0 108   0 000	7177   +73
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	
+ 18 + 36 + 55	+ 74
0.050 0.000 0453 0.100 0.000 1815 0.150 0.000 4099 0.200 0.000	7324

Tafel VII.

0.000 7399 + 74	η	log μ	Diff.	η	log μ	Diff.	η	log μ	Diff.	η	log μ	Diff.
0.000 7939	0.200	0,000 7324		0.250	0.001 1522		0.300	0.001 6733	-1-116	0.350	0.002 3010	+ 137
0.000 7564	1 '	1 - i		0.251	0.001 1617		0.301	0.001 6848		0.351	0.002 3147	+137
0.000 7564	1 1			0.252	0.001 1711		0.302	0.001 6963		0.352	0.002 3284	+ 138
0.205	1 1			0.253	0.001 1806		0.303	0.001 7079		0.353	0.002 3422	+ 138
0.000   7706   776	0.204	0.000 7624	70	0.254	0.001 1901	T 93	0.304	0.001 7195	1	0.354	0.002 3560	
0.207			+ 76			+ 96			+ 117			+ 139
0.207 0.000 8631 + 77 0.257 0.001 2387 + 97 0.308 0.001 7546 + 118 0.358 0.001 2377 - 0.208 0.000 7930 + 77 0.258 0.001 2387 + 97 0.308 0.001 7646 + 118 0.358 0.001 2377 - 0.208 0.000 7930 + 77 0.258 0.001 2382 + 98 0.310 0.001 764 + 118 0.358 0.001 2377 - 0.208 0.001 784 + 98 0.310 0.001 784 + 118 0.358 0.001 2418 + 98 0.310 0.001 784 + 118 0.358 0.001 2418 + 98 0.310 0.001 801 + 120 0.316 0.001 2418 + 98 0.310 0.001 801 + 120 0.316 0.001 2418 - 99 0.311 0.001 801 + 120 0.316 0.001 2418 - 100 0.314 0.001 801 + 120 0.316 0.001 2418 - 100 0.314 0.001 801 + 120 0.316 0.001 2418 - 100 0.314 0.001 801 + 120 0.316 0.001 2418 - 100 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 2418 - 100 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 120 0.316 0.001 801 + 121 0.3	0.205	0.000 7700	± 76	0.255	0.001 1997	+ 96			+ 117			+ 139
0.205 0.000 7935	0.206	0.000 7776		0.256	0.001 2093	1 : - 1						+ 139
0.209 0.000 8007	0.207	0.000 7853			_							+ 140
0.210 0.000 8067	0.208						-				_	+ 141
0.211 0.000 8163	0.209	0.000 8007		0.259	0.001 2384		0.309	0.001 7783		0.359	0.002 4238	+ 141
Call	1		+ 78			+ 98			+ 116	0.260	0.002.4200	+ 141
0.312 0.000 8842	1 1		+ 78			+ 98	-		+ 120		1	+ 141
0.213 0.000 8480	1 1				1 2	+ 99	-		+119			+ 142
0.214 0.000 8460	1				1 2	+ 99	-		+ 120	~ .		+ 142
0.215 0.000 8480	1 - 1				1 -	+ 99			+ 121			+ 143
0.215	0.214	0.000 8400		0.204	0.001 20//	+ 100	0.3.4	0.001 0301	+ 121	3-4	1	+ 143
0.216	0.375	0 000 8480		0.265	0.001 2077	1	0.315	0.001 8502		0.365	0.002 5110	1
0.217	1 5 1		+ 80									+ 144
0.218	1 1		+ 81	_			-			· ·		+ 144
0.219												+ 145
0.220 0.000 8885	1 1		+ 81		1	+ 102	-	11	+ 123	0.369		+ 145
0.220 0.221 0.000 8885 0.221 0.000 8885 0.221 0.000 8867 0.221 0.000 9867 0.222 0.000 9867 0.223 0.000 9133 0.223 0.000 9133 0.223 0.000 9133 0.223 0.000 9133 0.223 0.000 9133 0.223 0.000 9133 0.223 0.000 9133 0.224 0.000 9133 0.224 0.000 9133 0.224 0.000 9133 0.224 0.000 9484 0.225 0.000 9300 0.226 0.000 9384 0.226 0.000 9384 0.227 0.000 9384 0.227 0.000 9384 0.227 0.000 9384 0.227 0.000 9384 0.227 0.000 9384 0.227 0.000 9384 0.227 0.000 9384 0.227 0.000 9385 0.228 0.000 9553 0.229 0.000 94418 0.227 0.000 9385 0.229 0.000 9385 0.229 0.000 9385 0.229 0.000 94418 0.227 0.000 9385 0.000 9553 0.000 9385 0.229 0.000 9385 0.000 9385 0.2290 0.000 9385 0.229 0.000 9385 0.229 0.000 9385 0.229 0.000 9385 0.229 0.000 9385 0.229 0.0	0.2.9	1.000	+ 82		33	+ 102			+ 123		i	+ 146
0.221 0.000 8967 +83 0.272 0.001 3688 +103 0.222 0.001 9368 +124 0.372 0.002 6126 0.223 0.000 9300 0.224 0.000 9384 +84 0.275 0.275 0.001 4103 100 0.224 0.000 9484 0.275 0.275 0.001 4103 100 0.224 0.000 9486 0.228 0.000 9488 485 0.276 0.001 4103 100 0.001 4103 100 0.001 4104 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.027 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 100 0.227 0.000 9488 127 0.228 0.000 9488 100 0.229 0.000 9488 100 0.229 0.000 9488 100 0.229 0.000 9488 100 0.229 0.000 9488 100 0.229 0.000 9488 100 0.229 0.000 9488 100 0.229 0.000 9488 100 0.228 0.001 4738 100 0.000 9484 100 0.228 0.000 4738 100 0.000 9484 100 0.228 0.000 4738 100 0.000 9484 100 0.228 0.000 4738 100 0.000 9484 100 0.228 0.000 14738 100 0.000 9484 100 0.228 0.000 14738 100 0.000 9484 100 0.228 0.000 14738 100 0.000 9484 100 0.228 0.000 14738 100 0.000 0.228 0.000 14738 100 0.000 9484 100 0.2280 0.001 4738 100 0.000 0.2280 0.001 4738 100 0.000 9484 100 0.2280 0.001 4738 100 0.000 0.2280 0.000 14738 100 0.000 9484 100 0.2280 0.000 1548 100 0.000 1548 100 0.2280 0.000 1548 100 0.2280 0.000 1548 100 0.2280 0.001 5278 0.2380 0.000 1548 100 0.2280 0.001 5278 0.2380 0.000 1548 100 0.2291 0.001 5278 0.239 0.001 0544 110 0.2291 0.001 0548 110 0.2291 0.001 0548 110 0.2291 0.001 0548 111 0.340 0.000 1658 111 0.3	0.220	0.000 8885		0.270	0.001 3483		0.320	0.001 9113		0.370	0.002 5834	+ 146
0.222 0.000 9050			+ 82				0.321	0.001 9236		0.371	0.002 5980	+ 146
0.223				0.272	0.001 3688		0.322	0.001 9360		0.372		+ 147
0.224 0.000 9216				0.273	0.001 3791		0.323	0.001 9484		0.373		+ 148
0.225 0.000 9300			+ 03	0.274	0.001 3894	T 103	0.324	0.001 9609	1 143	0.374	0.002 6421	
0.226			+ 84			<b> </b> + 104		ļ	+ 126			十 147
0.226	0.225	0.000 9300	-1-84		0.001 3998	+ 100			+ 125			+ 149
0.227 0.000 9458	0.226	0.000 9384								•		+ 149
0.228	0.227	0.000 9468			1						li	+ 149
0.230	0.228	0.000 9553					_					+ 150
0.230 0.231 0.200 9810 0.231 0.200 9810 0.231 0.232 0.200 9897 0.200 9897 0.233 0.200 9897 0.234 0.001 0071 0.284 0.001 4845 0.285 0.286 0.001 4953 0.286 0.001 4953 0.286 0.001 4953 0.287 0.236 0.001 0159 0.237 0.237 0.001 0335 0.286 0.001 5061 0.288 0.001 5061 0.288 0.001 5061 0.288 0.001 5061 0.288 0.001 5169 0.288 0.001 5278 0.237 0.239 0.001 0514 0.288 0.287 0.288 0.289 0.001 5497 0.289 0.001 0603 0.241 0.001 0603 0.291 0.001 5608. 0.291 0.001 5608. 0.291 0.001 5941 0.292 0.001 5829 0.001 5829 0.001 5941 0.292 0.001 0603 0.294 0.001 0603 0.002 1799 0	0.229	0.000 9638	1	0.279	0.001 4418	ا• ر	0.329	0.002 0240		0.379	0.002 /105	+ 150
0.231			+ 80	0 -		+ 100		0.002.0267	T 127	0.280	0.002.7215	
0.231		1	+ 86			+ 107			+ 128			+ 151
0.232 0.000 9984 + 87 0.283 0.001 4445 0.284 0.001 0071 + 88 0.285 0.001 4953 + 108 0.333 0.002 00882 + 130 0.384 0.002 7769 0.235 0.001 0159 + 88 0.285 0.001 5169 0.236 0.001 0335 0.285 0.001 5169 0.237 0.001 0335 0.288 0.287 0.001 5169 0.238 0.001 0335 0.288 0.287 0.001 5189 0.288 0.287 0.001 5189 0.288 0.001 5189 0.289 0.001 5189 0.289 0.001 5497 + 111 0.340 0.001 6003 0.241 0.001 6003 0.241 0.001 6003 0.242 0.001 6003 0.242 0.001 6003 0.242 0.001 6003 0.242 0.001 6003 0.242 0.001 6003 0.244 0.001 6003 0.001 6		11 - 1	+ 87			十107			+ 129		,	+ 151
0.234				. i		+ 107			+ 128			+ 152
0.235		1)			l .	+ 108			十130			+ 152
0.235         0.001 0159         +88         0.285         0.001 5661         -108         0.335         0.002 1011         +130         0.385         0.002 8226	0.234	0.001 0071	88	0.204	0.001 4953	+ 108	0.334	0.000	+ 129			+ 152
0.236	0.225	0.001.0150		0.285	0.001 5061		0.225	0.002 1011		0.385	0.002 8073	
0.236		1	+ 88					11	1 : -			+ 153
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		11						II .			ll	+ 154 + 154
0.239         0.001 0514         +90         0.289         0.001 5497         +109         0.339         0.002 1534         +131         0.389         0.002 8689           0.240         0.001 0603         +90         0.290         0.001 5608.         +110         0.340         0.002 1666         +132         0.390         0.002 8844         0.002 8999         0.002 899								I b			0.002 8534	+ 155°
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			+ 90	i		+ 109		11	T 131	0.389	0.002 8689	
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	35		+ 89	l		+ 111			+ 132			+ 155
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	0.240	0.001 0603		0.290	0.001 5608.		0.340	0.002 1666	+ 122			+ 155
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1	11	1 : -	-				0.002 1799		0.391	0.002 8999	+ 156
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1 1			0.292	· .		0.342					+ 156
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$				0.293	0.001 5941						11	+ 157
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			T 91	0.294	0.001 6053		0.344	0.002 2198		0.394	0.002 9468	
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			+ 9 <sup>2</sup>			+ 112	l		+ 134			+ 158
$  \begin{array}{c cccccccccccccccccccccccccccccccccc$	0.245	0.001 1058	+ 02			+112			+ 135		h -	+ 158
0.247 0.001 1242					1) -	1						+ 158
$\begin{bmatrix} 0.248 \\ 0.249 \\ 0.001 \\ 1420 \\ \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 0.298 \\ 94 \\ 0.299 \\ 0.001 \\ $		)I -				1						+ 159
0.349 0.002 28/4 0.399 0.003 0200	0.248	0.001 1335						11				+ 159
0.249   0.001 44-9	0.249	0.001 1429		0.299	0.001 6619	1	0.349	0.002 2874		l <sup>0.399</sup>	0,003 0200	+ 160
1 7 9 1 2 2 2 4 2 2 2 4 2 2 2 4 2 2 4 2 2 4 2 2 2 4 2 2 2 2 4 2			十93		0 001 6-11	+ 114	0.250	0.002 2010	+ 130	0.400	0.002 0420	' '''
0.250 0.001 1522 0.300 0.001 6733 0.350 0.002 3010 0.400 0.003 0420	0.250	0.001 1522		0.300	0.001 0733	1	1 0.330	3.002 3010	1	1 5.400	1 5.553	

Tafel VII.

η	log μ	Diff.	η	log μ	Diff.	η	$\log \mu$	Diff.	η	$\log \mu$	Diff.
0.400	0.003 0420	+ 160	0.450	0.003 9050	+ 186	0.500	0.004 9010	+ 214	0.550	0.006 0441	+ 244
0.401	0.003 0580	+ 161	0.451	0.003 9236	+ 186	0.501	0.004 9224	+ 214	0.551	0.006 0685	+ 246
0.402	0.003 0741	+ 162	0.452	0.003 9422	+ 187	0.502	0.004 9438	+ 215	0.552	0.006 0931	+ 246
0.403	0.003 0903	+ 161	0.453	0.003 9609	+ 188	0.503	0.004 9653	+ 215	0.553	0.006 1177	+ 247
0.404	0.003 1064	7 101	0.454	0.003 9797		0.504	0.004 9868		0.554	0.006 1424	: . [
		+ 163		_	+ 187			+ 216	i i		十 247
0.405	0.003 1227	+ 162	0.455	0.003 9984	+ 189	0.505	0.005 0084	+ 217	0.555	0.006 1671	+ 248
0.406	0.003 1389	+ 164	0.456	0.004 0173	+ 189	0.506	0.005 0301	+ 217	0.556	0.006 1919	+ 249
0.407	0.003 1553	+ 163	0.457	0.004 0362	+ 189	0.507	0.005 0518	+ 218	0.557	0.006 2168	+ 250
0.408	0.003 1716	+ 165	0.458	0.004 0551	+190	0.508	0.005 0736	+218	0.558	0.006 2418	+ 250
0.409	0.003 1881		0.459	0.004 0741		0.509	0.005 0954	1 .	0.559	0,006 2668	
		+ 164	_		+ 191			+ 219			+ 250
0.410	0.003 2045	+ 166	0.460	0.004 0932	+ 191	0.510	0.005 1173	+ 220	0.560	0.006 2918	+ 252
0.411	0.003 2211	+ 165	0.461	0.004 1123	+ 192	0.511	0.005 1393	+ 220	0.561	0.006 3170	+ 252
0.412	0.003 2376	+ 167	0.462	0.004 1315	+ 192	0.512	0.005 1613	+ 221	0.562	0.006 3422	+ 253
0.413	0.003 2543	+ 166	0.463	0.004 1507	+ 193	0.513	0.005 1834	+ 222	0.563	0.006 3675	+ 253
0.414	0.003 2709		0.464	0.004 1700	I * .	0.514	0.005 2056	1 .	0.564	0.006 3928	
		+ 168	,		+ 193			+ 222			+ 255
0.415	0.003 2877	+ 167	0.465	0.004 1893	+ 194	0.515	0.005 2278	+ 222	0.565	0.006 4183	+ 255
0.416	0.003 3044	+ 169	0.466	0.004 2087	+ 194	0.516	0.005 2500	+ 223	0.566	0.006 4438	+ 255
0.417	0.003 3213	+ 168	0.467	0.004 2281	+ 195	0.517	0.005 2723	+ 224	0.567	0.006 4693	+ 256
0.418	0.003 3381	+ 170	0.468	0.004 2476	<b>⊢</b> 196	0.518	0.005 2947	+ 225	0.568	0.006 4949	+ 257
0.419	0.003 3551		0.469	0.004 2672	+ 196	0.519	0.005 3172	+ 225	0.569	0,006 5206	+ 258
	0.000.000	+ 169		0 004 1868		0.530	0.005.2207	T 223	0.570	0.006 5464	
0.420	0.003 3720	+ 171	0.470	0.004 2868	+ 196	0.520	0.005 3397	十 225	0.571	0.006 5722	+ 258
0.421	0.003 3891	+ 170	0.471	0.004 3064	+ 197	_	()	+ 227	0.572	0.006 5981	十 259
0.422	0.003 4061	+ 172	0.472	0.004 3261	+ 198	0.522	0.005 3849	+ 227	0.573	0.006 6241	+ 260
0.423	0.003 4233	十171	0.473	0.004 3459	+ 198	0.523	0.005 4303	+ 227	0.574	0.006 6501	+ 260
0.424	0.003 4404	+ 173	0.474	0.004 3657	+ 199	0.524	0.005 4305	+ 228	9.574	0.000 0,01	+ 262
0.425	0.003 4577	1	0.475	0.004 3856		0.525	0.005 4531	1	0.575	0.006 6763	
0.426	0.003 4749	十 172	0.476	0.004 4055	+ 199	0.526	0.005 4760	+ 229	0.576	0.006 7024	+ 261
0.427	0.003 4923	174	0.477	0.004 4255	+ 200	0.527	0.005 4989	+ 229	0.577	0.006 7287	+ 263
0.428	0.003 5096	+ 173	0.478	0.004 4456	+ 201	0.528	0.005 5219	+ 230	0.578	0.006 7550	+ 263
0.429	0.003 5271	+ 175	0.479	0.004 4657	+ 201	0.529	0.005 5450	十 231	0.579	0.006 7814	+ 264
-14-7		+ 174	/	, , , , , , ,	+ 201		3313	+ 231	, ,,		+ 265
0.430	0.003 5445	1	0.480	0.004 4858		0.530	0.005 5681		0.580	0.006 8079	1
0.431	0.003 5621	+ 176	0.481	0.004 5061	+ 203	0.531	0.005 5913	+ 232	0.581	0.006 8344	+ 265
0.432	0.003 5797	+ 176	0.482	0.004 5263	+ 202	0.532	0.005 6146	+ 233	0.582	0.006 8610	+ 266
0.433	0.003 5973	+ 176	0.483	0.004 5467	+ 204	0.533	0.005 6379	+ 233	0.583	0.006 8877	+ 267
0.434	0.003 6150	+ 177	0.484	0.004 5671	+ 204	0.534	0.005 6613	+ 234	0.584	0.006 9145	+ 268
		+ 177			+ 204			+ 234	,		+ 268
0.435	0.003 6327	+ 178	0.485	0.004 5875	+ 205	0.535	0.005 6847	1 4 000	0.585	0.006 9413	+ 269
0.436	0.003 6505	1 ' '	0.486	0.004 6080	+ 205	0.536	0.005 7082	+ 235	0.586	0.006 9682	+ 270
0.437	0.003 6683	+ 178	0.487	0.004 6285	+ 207	0.537	0.005 7318	+ 236	0.587	0.006 9952	+ 270
0.438	0.003 6862	十179	0.488	0.004 6492	+ 206	0.538	0.005 7554	+ 236	0.588	0.007 0222	+ 271
0.439	0.003 7042	+ 180	0.489	0.004 6698		0.539	0.005 7791	+ 237	0.589	0.007 0493	¦ ┯ •′·
		+ 180		1	+ 208	ł		+ 238			+ 272
0.440	0.003 7222	+ 180	0.490	0.004 6906	+ 207	0,540	0.005 8029	+ 238	0.590	0.007 0765	+ 273
0.441	0.003 7402	+ 181	0.491	0.004 7113		0.541	0.005 8267	1 1	0.591	0.007 1038	j + 273
0.442	0.003 7583	+ 182	0.492	0.004 7322	+ 209 + 209	0.542	0.005 8506	+ 239	0.592	0.007 1311	十 274
0.443	0.003 7765	+ 182	0.493	0.004 7531	+ 209	0.543	0.005 8746	+ 240	0.593	0.007 1585	+ 275
0.444	0.003 7947		0.494	0.004 7740		0.544	0.005 8986		0.594	0.007 1860	1 1
		+ 182			+211			+ 241			+ 2,76
0.445	0.003 8129	+ 184	0.495	0.004 7951	+ 210	0.545	0.005 9227	+ 241	0.595	0.007 2136	+ 276
0.446	0.003 8313	+ 183	0.496	0.004 8161	+212	0.546	0.005 9468	+ 242	0.596	0.007 2412	+ 277
0.447	0.003 8496	+ 184	0.497	0.004 8373	+212	0.547	0.005 9710	+ 243	0.597	0.007 2689	+ 278
0.448	0.003 8680	+ 185	0.498	0.004 8585	+ 212	0.548	0.005 9953	+ 244	0.598	0.007 2967	+ 279
0.449	0.003 8865		0.499	0.004 8797		0.549	0.006 0197	١.	0.599	0.007 3246	i I
		+ 185	0	0 004 0075	+ 213	٠	0.006.044-	+ 244	0.600	0.005.5555	十 279
0.450	0.003 9050	·	0.500	0.004 9010		0.550	0.006 0441	1	0.000	0.007 3525	: ]
	1						*				

Tafel VII.

0.600	η	log μ	Diff.	η	log μ	Diff.	η	$\log \mu$	Diff.	η	log μ	Diff.
0.600			1			<u> </u>		<u></u>	!			<del></del>
0.602 0.007 4368			+ 280			+ 321			+ 370			+ 431
0.6064 0.007 4569 = 283 0.654 0.008 4974 = 333 0.704 0.010 7810			+ 281						+ 371			十 432
0.605 0.007 4650	1 - 1		+ 282			+ 323	-		十 372			
			+ 282			+ 323			+ 374		11	+ 435
0.6666 0.007 9317 + 885 0.656 0.009 0.009 934 + 336 0.705 0.010 9365 + 376 0.755 0.018 2377 0.018 0.666 0.007 9507 + 885 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 388 0.658 0.009 1.02 + 389 0.009 1.02 + 389 0.009	0.004	1	+ 283	0,034	0.000 9, 9,	+ 325	****	,	+ 374	,31		+ 437
0.606	0.605	0.007 4933		0.655	0.009 0122	1	0.705	0.010 7584	1	0.755	0.012 7820	
0.6060 0.007 5187 + 285 0.658 0.009 1103 + 318 0.707 0.010 8136 + 378 0.757 0.012 8193											0.012 8257	
0.0069 0.007 6074 + 287 0.659 0.099 1430 0.709 0							0.707			0.757	0.012 8696	
.6610	0.608	0.007 5787		0.658	0.009 1102		0.708	0.010 8714		0.758	0.012 9137	
0.611 0.007 6468	0.609	0.007 6074	T 207	0.659	0.009 1430	T 320	0.709	0.010 9093		0.759	0.012 9579	
0.613			十 287			+ 329			+ 380			+ 443
0.611 0.007 6937 + 189 0.666 0.009 3421 + 332 0.711 0.011 0336 + 184 0.764 0.013 1361 + 449 0.0613 0.007 7817	1		+ 287			+ 220			+ 381			+ 445
0.613 0.007 7326   + 289					-				+ 382		l	+ 446
0.614												+ 448
0.615 0.007 7807		1						4				+ 449
0.616	0.014	0.007 7517	1	0.004	0.009 3080		0.714	0.011 1004	1 286	0.704	0.013 .0.0	+450
0.616	0615	0.007.7807	T 290	0.665	0.000.2410		0.715	0.011.1290		0.765	0.013 2260	
0.618         0.007 8392         + 293         0.668         0.09499         + 336         0.718         0.011 2164         + 390         0.767         0.013 166         + 455           0.619         0.007 8679         + 294         0.669         0.09476         + 337         0.718         0.011 2164         + 390         0.768         0.013 1621         + 455           0.620         0.007 9274         + 296         0.670         0.009 5103         0.671         0.001 1354         0.720         0.011 3128         + 390         0.769         0.013 1621         + 457           0.622         0.007 9866         + 298         0.673         0.009 5103         0.001 13128         0.911 3335         0.913 4996         0.676         0.013 1621         + 457           0.623         0.008 0461         + 298         0.673         0.009 6815         + 344         0.722         0.011 4122         + 399         0.771         0.013 14396         + 466           0.624         0.008 1061         + 300         0.675         0.009 6811         + 344         0.725         0.011 4122         + 399         0.773         0.013 3849         + 466           0.625         0.008 1061         + 300         0.675         0.009 7155 <t< td=""><td></td><td></td><td>+ 292</td><td></td><td></td><td></td><td></td><td></td><td></td><td></td><td></td><td></td></t<>			+ 292									
0.618 0.007 8685			+ 293			+ 336						
0.619 0.007 8979		1 - 31										
0.620 0.007 9274 + 296 0.671 0.009 5103 + 349 0.720 0.611 3335 + 393 0.770 0.622 0.007 9866 + 298 0.672 0.009 5783 0.008 0.624 0.008 0.624 0.008 0.624 0.008 0.624 0.008 0.624 0.008 0.624 0.008 0.624 0.008 0.625 0.009 667			+ 294			+ 337		1	+ 390	0.769	0.013 4078	T 457
0.621         0.007 9570         + 296         0.671         0.009 5434         + 349         0.721         0.011 3728         + 394         0.771         0.013 4996         + 461           0.622         0.008 0164         298         0.672         0.009 6125         + 342         0.721         0.011 4122         + 394         0.772         0.013 5457         + 462           0.624         0.008 0462         + 298         0.673         0.009 6125         + 342         0.722         0.011 4313         + 396         0.773         0.013 5497         + 462           0.626         0.008 1061         + 300         0.675         0.009 6165         + 344         0.724         0.011 4313         + 396         0.773         0.013 5919         + 465           0.627         0.008 1061         + 300         0.677         0.009 7500         + 344         0.726         0.011 5100         0.775         0.013 6980         + 466           0.629         0.008 1663         + 302         0.677         0.009 7847         + 347         0.728         0.011 6510         0.775         0.013 7864         + 469           0.630         0.008 2268         + 303         0.680         0.009 8542         + 350         0.730         0.011 6510		, ,,,	+ 295			+ 339			+ 391			+ 458
6.621         0.007 9870         + 296         0.671         0.009 5483         + 344         0.721         0.011 3728         + 394         0.771         0.013 5457         + 461           0.622         0.008 0164         + 298         0.673         0.009 5783         + 344         0.722         0.011 4121         + 394         0.772         0.013 5457         + 462           0.624         0.008 0661         + 298         0.673         0.009 6125         + 344         0.722         0.011 4517         + 396         0.773         0.013 5457         + 462           0.626         0.008 1061         + 300         0.677         0.009 6155         + 344         0.724         0.011 5708         0.774         0.013 5919         + 466           0.627         0.008 1661         + 300         0.677         0.009 7155         + 344         0.725         0.011 5710         + 399         0.776         0.013 7317         + 467           0.629         0.008 1863         + 302         0.678         0.009 7847         + 344         0.722         0.011 6109         + 401         0.774         0.013 7317         + 467           0.630         0.008 2872         + 303         0.680         0.009 8194         + 345         0.723 <td>0.620</td> <td>0.007 9274</td> <td>1 1</td> <td>0.670</td> <td>0.009 5103</td> <td></td> <td>0.720</td> <td>0.011 3335</td> <td>1 202</td> <td>0.770</td> <td>0.013 4536</td> <td>+ 460</td>	0.620	0.007 9274	1 1	0.670	0.009 5103		0.720	0.011 3335	1 202	0.770	0.013 4536	+ 460
0.622	0.621			0.671	0.009 5443		0.721	0.011 3728			((	
0.623		0.007 9866		0.672				0.011 4122				
0.624 0.008 0462	0.623	0.008 0164		0.673								
0.625	0.624	0.008 0462	7 290	9.674	0.009 6467		0.724	0.011 4913		0.774	0.013 6384	
6.526         0.008 1061         + 300         0.676         0.009 7155         - 344         0.726         0.011 5709         + 400         0.776         0.013 7317         + 469           0.628         0.008 1361         + 302         0.678         0.009 7500         + 347         0.728         0.011 6100         0.777         0.013 7317         + 469           0.629         0.008 1365         + 302         0.678         0.009 7847         0.728         0.011 6100         0.777         0.013 7317         + 469           0.630         0.008 2272         + 304         0.680         0.009 8892         + 350         0.731         0.011 7720         0.018 1265         + 473           0.631         0.008 2877         + 305         0.683         0.0682         0.009 9932         + 350         0.731         0.011 7720         0.781         0.782         0.013 9678         + 473           0.632         0.008 3182         + 307         0.684         0.009 9932         + 353         0.731         0.011 8725         + 405         0.782         0.014 0515         + 477           0.633         0.008 3182         - 307         0.684         - 308         0.685         0.010 0299         - 353         0.733         0.011 8	_		+ 299			+ 344			+ 397		6850	+ 400
0.628 0.008 16161		1 .	+ 300			+ 344			+ 399			+ 467
0.628				1					+ 400			
0.629					1				+ 401	_		+ 470
0.630		1	+ 302			+ 347			+ 402			+ 473
0.630	0.029	0.008 1905	+ 202	0.079	0.009 8194	+ 348	0.,29	0.011 0,112	+ 403	,,,		+ 473
0.631	0.630	0.008 2268		0.680	0.009 8542		0.730	0.011 7315		0.780	0.013 9202	
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		1 -								0.781	0.013 9678	T 470
0.633							-			0.782		
0.634         0.008 3489         -307         0.684         0.009 994b         +353         0.734         0.011 8942         +409         0.785         0.014 1596         +483         0.014 1596         0.014 1596         0.014 1596         0.014 1596         0.014 1596         0.014 1596         0.014 1596         0.014 1596         0.014 1596         0.014 1596         0.014 2079	1	1 1 1		0.683			0.733	0.0118533				
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	0.634	0.008 3489	T 307	0.684	0.009 9946	T.333	0.734	0.011 8942	1 409	0.784	0.014 1114	
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			+ 307			+ 353			+ 409			+ 482
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		1	+ 208			+ 254			+411			+ 483
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$							- 1				II	
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$								1 -1				
0.640         0.008 5345         + 312         0.690         0.010 2881         + 358         0.740         0.012 1419         + 416         0.790         0.014 4031         + 492           0.642         0.008 5657         + 313         0.692         0.010 2801         + 361         0.741         0.012 1836         + 419         0.791         0.014 4523         + 496           0.643         0.008 6885         + 315         0.693         0.010 3863         + 362         0.742         0.012 2255         + 420         0.792         0.014 5017         + 496           0.645         0.008 6600         + 315         0.694         0.010 3525         + 364         0.742         0.012 3096         + 421         0.793         0.014 5017         + 496           0.645         0.008 7232         + 318         0.695         0.010 3889         + 365         0.744         0.012 3096         + 421         0.794         0.014 5017         + 499           0.646         0.647         0.008 7550         + 318         0.696         0.010 4254         + 365         0.745         0.012 3519         0.014 5010         + 499           0.648         0.08 8187         + 318         0.698         0.698         0.010 4986         0.010 498			1 : -						+ 415			+ 489
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	0.039	0.008 5033		0.089	0.010 1723		0.739	0.012 1003	+ 416	0.709	0.014 3341	+490
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	0640	0.008 5345		0.600	0.010.2081		0.740	0.012 1410	1	0.790	0.014 4031	
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			+ 312									
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$								-				
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
0.645 0.008 6915 0.008 7850 0.008 7868 0.649 0.008 8187 + 319 0.6698 0.6690 0.008 5354 + 369 0.010 5354 + 36			+ 315			+ 302			+ 421			1
0.645     0.008 6915     + 317     0.695     0.010 3889     + 365     0.745     0.012 3519     + 424     0.795     0.014 6509     + 501       0.648     0.649     0.008 7550     0.008 7550     0.698     0.698     0.010 4254     + 365     0.745     0.012 3943     + 424     0.796     0.014 7010     + 503       0.648     0.08 8187     + 319     0.698     0.698     0.010 4986     + 368     0.748     0.012 4795     + 428     0.798     0.014 8018     + 506       0.648     0.08 8187     + 321     + 321     + 369     + 369     0.012 5223     + 428     0.799     0.014 8524     + 508	77		+ 315	´`	",	+ 364			+ 423		_	+ 499
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	0.645	0.008 6915		0.695	0.010 3889		0.745	0.012 3519	+ 424		11	+ 501
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		0.008 7232		0.696		+ 26c	0.746					
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		0.008 7550							+ 427			
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$											II	
	0.649	0.008 8187	1	0.699	0.010 5354	1 -	0.749	0.012 5223		0.799	0.014 8524	
0.050 0.008 8508 0.700 0.010 5723 0.750 0.012 5052			+ 321			+ 309	0.50	0.012.5655	T 429	0.800	0.014.0022	T 500
	0.050	0.008 8508		0,700	0.010 5723	1	0.750	0.012 3032		0.300	3.5.7 7532	

Tafel VIII.

vgl. p. 87.

h	$\log\eta\eta$	Diff.	h	$\log\eta\eta$	Diff.	h	$\log \eta \eta$	Diff.
0,0000	0.000 0000	+ 965	0,0060	0.005 7298	+ 945	0.0120	0.011 3417	
1000	000 0965		0061	005 8243	1 :	0121	011 4343	+ 92
0002	000 1930	+ 965	0062	005 9187	+ 944	0122	011 5268	+ 92
0003	000 2894	+ 964	0063	006 0131	+ 944	0123	011 6193	+ 92
0004	000 3858	十 964	0064	006 1075	十 944 十 044	0124	011 7118	十 92
0.0005	0.000 4927	+ 963	0 0065	0.006 2019	+ 944		0.011 9040	† + 9 <sup>2</sup>
0.0005	0.000 4821	+ 963	0.0065 0066		+ 943	0.0125	0.011 8043	+ 92
	000 5784	+963		006 2962	+ 943	1	011 8967	+ 92
0007	000 6747	+ 963	0067	006 3905	十 942	0127	011 9890	+ 92
	000 7710	+ 962	0068	006 4847	+ 943	0128	012 0814	+ 92
0009	000 8672	+ 962	0069	006 5790	+ 942	0129	012 1737	+ 92
0.0010	0.000 9634	+ 961	0,0070	0.006 6732	+ 941	0.0130	0.012 2660	
1100	001 0595		0071	006 7673		0131	012 3582	+ 92
0012	001 1556	+ 961	0072	006 8614	+ 941	0132	012 4505	+ 92
0013	001 2517	+ 961	0073	006 9555	+ 941	0133	012 5427	+ 92
0014	001 3478	+ 961	0074	007 0496	+ 941	0134	012 6348	+ 92
	_	+ 960		_	+ 940		1	· + 92
0.0015	0.001 4438	+ 960	0.0075	0.007 1436	+ 940	0.0135	0.012 7269	+ 92
0016	001 5398	+ 959	0076	007 2376	+ 940	0136	012 8190	+ 92
0017	001 6357	+ 959	0077	007 3316	+ 939	0137	012 9111	+ 92
0018	001 7316	959	0078	007 4255	+ 939	0138	013 0032	+ 92
9019	001 8275	+ 959	0079	007 5194	+ 939	0139	013 0952	+ 91
0.0020	0.001 9234		0,0080	0.007 6133	1	0.0140	0.013 1871	1
0021	002 0192	+ 958	1800	007 7071	+ 938	0141	013 2791	+ 92
0022	002 1150	+ 958	0082	007 8009	+ 938	0142	013 3710	+91
0023	002 2107	+ 957	0083	007 8947	+ 938	0143	013 4629	+ 91
0024	002 3064	+ 957	0084	007 9884	+ 937	0144	013 5547	十91
		十 957	1	1	+ 937		1	ا9 +  ا
0,0025	0.002 4021	+ 956	0,0085	0,008 0821	+ 937	0.0145	0.013 6465	+91
0026	002 4977	+ 956	0086	008 1758	+ 936	0146	013 7383	+91
0027	002 5933	+ 956	0087	008 2694	+ 936	0147	013 8301	+91
0028	002 6889	+ 956	0088	008 3630	+ 936	0148	013 9218	+ 91
0029	002 7845	+ 955	0089	008 4566	+ 936	0149	014 0135	<del>   </del> 9
0.0030	0.002 8800	1	0.0090	0.008 5502		.0.0150	0,014 1052	-
0031	002 9755	十955	0091	008 6437	+ 935	0151	014 1968	十91
0032	003 0709	十 954	0092	008 7372	十 935	0152	014 2884	+ 91
0033	003 1663	+ 954	0093	008 8306	十 934	_	014 3800	<b>-</b> ∤-91
0034	003 2617	十 954	0094	008 9240	十 934	0153	014 4716	<b>+91</b>
**,4	003 2017	十 953	0094	000 9240	十 934	] ".,,4	014 4/10	+ 91
0.0035	0.003 3570	+953	0.0095	0.009 0174	+ 934	0.0155	0.014 5631	+91
0036	003 4523	+953	0096	009 1108	+ 933	0156	014 6546	+ 91
0037	003 5476	+ 952	0097	009 2041	+ 933	0157	014 7460	+91
0038	003 6428	+ 952	0098	009 2974.	+ 932	0158	014 8374	+91
0039	003 7380	+952	0099	009 3906	+ 932	0159	014 9288	十9 <sup>1</sup>
0.0040	0.003 8332	1	0,0100	0.009 4838	1 93-	0,0160	0.015 0202	
0041	003 9284	+952	0101	009 5770	十 932	0161	015 1115	十91
0042	003 9284	+951	0101	009 57/0	+ 932	0162	015 2028	+91
0043	004 0233	+ 951	0102	009 7633	+931	0163		+ 91
0044	004 1180	+ 950	0103	009 7033	+ 931	0164	015 2941	+ 91
		+ 950	1 5104	009 8304	+931	1 3104	015 3854	+ 91
0.0045	0.004 3086	+ 950	0.0105	0.009 9495	+ 930	0.0165	0.015 4766	+91
0046	004 4036	1	0106	010 0425	1 :	0166	015 5678	+91
0047	004 4985	+ 949 + 949	0107	010 1356	+ 931	0167	015 6589	
0048	004 5934	+ 949	0108	010 2285	+ 929	0168	015 7500	十91
0049	004 6883		0109	010 3215	+ 930	0169	015 8411	十 9 <sup>1</sup> 十 a <sup>1</sup>
0.0050	0.004 7832	+ 949	0,0110	0.010 4144	+ 929	0.0170	0.015.0222	+91
0.0050	004 8780	+ 948	0110		+ 929		0.015 9322	+91
0052	004 9728	+ 948	•	010 5073	+ 928	0171	016 0232	+ 91
-	004 9728	+ 947	0112	010 6001	+ 928	0172	016 1142	+ 91
0053		+ 947	0113	010 6929	+ 928	0173	016 2052	+ 99
0054	005 1622	+ 947	0114	010 7857	+ 928	0174	016 2961	+ 9
0.0055	0.005 2569	1	0,0115	0.010 8785		0.0175	0.016 3870	1
0056	005 3515	+ 946	0116	010 9712	+ 927	0176	016 4779	+99
0057	005 4462	+ 947	0117	011 0639	+ 927	0177	016 5688	+ 9
0058	005 5407	+ 945	0118	011 1565	+ 926	0178	016 6596	+99
0059	005 6353	+ 946	0119	011 2491	+ 926	0179	016 7504	+99
0.0060	0.005 7298	+ 945	0,0120	0.011 3417	+ 926	0.0180	0.016 8412	+99
· · · · <del>·</del>		Ī	I#	j 34./	1	1		I

Tafel VIII.

h	log ηη	Diff.	h .	log ηη	Diff.	λ	log ηη	Diff.
0.0180	0.016 8412	+ 907	0,0240	0.022 2330	+ 890	0.0300	0.027 5218	+ 873
0181	016 9319	+ 907	0241	022 3220	+ 889	0301	027 6091	
0182	017 0226	+ 907	0242	022 4109	+ 889	0302	027 6964	+ 873 + 872
0183	017 1133	+ 906	0243	022 4998	+ 889	0303	027 7836	1 1 1
0184	017 2039	+ 906	0244	022 5887	+ 889	0304	027 8708	十 872 十 872
0.0185	0.017 2945	+ 906	0.0245	0.022 6776	+ 888	0.0305	0.027 9580	+ 872
0186	017 3851	1 :	0246	022 7664	+ 888	0306	028 0452	
0187	017 4757	+ 906	0247	022 8552	+ 888	0307	028 1323	+ 871 + 871
0188	017 5662	+ 905 + 905	0248	022 9440	+ 888	0308	028 2194	+ 871
0189	017 6567	+ 904	0249	023 0328	+ 887	0309	028 3065	+ 871
0.0190	0.017 7471	+ 905	0.0250	0.023 1215	+ 887	0.0310	0.028 3936	+ 870
0191	017 8376		0251	023 2102	+ 886	0311	028 4806	
0192	017 9280	+ 904	0252	023 2988	+ 887	0312	028 5676	+ 870
0193	018 0183	+ 903	0253	023 3875	+ 886	0313	028 6546	+ 870
0194	018 1087	+ 904 + 903	0254	023 4761	+ 886	0314	028 7415	+ 869 + 869
0.0195	0.018 1990		0.0255	0.023 5647	-	0.0315	0.028 8284	! ' '
0196	018 2893	+ 903	0256	023 6532	+ 885	0316	028 9153	+ 869
0197	018 3796	+ 903	0257	023 7417	+ 885	0317	029 0022	+ 869
0198	018 4698	+ 902	0258	023 8302	+ 885	0318	029 0890	+ 868
0199	018 5600	+ 902	0259	023 9187	+ 885 + 884	0319	029 1758	+ 868
0.0200	0,018 6501	+ 901	0.0260	0.024 0071	, ,	0.0320	0.029 2626	+ 868
0201	018 7403	十 902	0261	024 0956	+ 885	0321	029 3494	+ 868
0202	018 8304	+ 901	0262	024 1839	+ 883	0322	029 4361	+ 867
0203	018 9205	+ 901	0263	024 2723	+ 884	0323	029 5228	+ 867
0204	019 0105	+ 900	0264	024 3606	+ 883	0324	029 6095	+ 867
,		+ 900		·	+883			+ 866
0.0205	0.019 1005	+ 900	0.0265	0.024 4489	+ 883	0.0325	0.029 6961	+ 866
0207	019 1905 019 2805	十 900	0266 0267	024 5372	+ 882	0326	029 7827	+ 866
0208	, ,	+ 899	0267	024 6254 024 7136	+882	0327 0328	029 8693	+ 866
0209	019 3704 019 4603	+ 899	0269	024 7130	+ 882	0329	029 9559 030 0424	十 865
•		+ 899	•		+ 882			+ 866
0.0210	0.019 5502	+ 899	0.0270	0.024 8900	+ 881	0.0330	0.030 1290	+ 864
0211	019 6401	+ 898	0271	024 9781	+ 881	0331	030 2154	+ 865
0212	019 7299	+ 898	0272	025 0662	+ 881	0332	030 3019	+ 864
0213	019 8197	+ 897	0273	025 1543	+ 880	0333	030 3883	+ 864
0214	019 9094	+ 898	0274	025 2423	+ 880	0334	030 4747	+ 864
0.0215	0.019 9992	+ 897	0.0275	0.025 3303	+ 880	0.0335	0.030 5611	+ 864
0216	020 0889	+ 896	0276	025 4183	+ 880	0336	030 6475	+ 863
0217	020 1785	+ 897	0277	025 5063	+ 879	0337	030 7338	+ 863
0218	020 2682	+ 896	0278	025 5942	+ 879	0338	030 8201	+ 863
0219	020 3578	+ 896	0279	025 6821	+ 879	°339 <sub>.</sub>	030 9064	+ 862
0.0220	0.020 4474	+ 895	0.0280	0.025 7700	+ 879	0.0340	0.030 9926	+ 862
0221	020 5369	+ 895	0281	025 8579	+ 878	0341	031 0788	+ 862
0222	020 6264	+ 895	0282	025 9457	+ 878	0342	031 1650	+862
0223	020 7159	+ 895	0283	026 0335	+ 878	0343	031 2512	+ 861
0224	020 8054	+ 894	0284	026 1213	+ 877	0344	031 3373	+ 861
0.0225	0.020 8948	+ 894	0.0285	0,026 2090	+ 877	0.0345	0.031 4234	+ 861
0226	020 9842	+ 894 + 894	0286	026 2967	+ 877	0346	031 5095	+ 861
0227	021 0736	+ 894	0287	026 3844	+ 877	0347	031 5956	+ 860
0228	021 1630	+ 893	0288	026 4721	+ 876	0348	031 6816	+ 860
0229	021 2523	+ 893	0289	026 5597	+ 876	0349	031 7676	+ 860
0.0230	0.021 3416		0.0290	0.026 6473	+ 876	0.0350	0.031 8536	+ 860
0231	021 4309	+ 893	0291	026 7349		0351	031 9396	+ 859
0232	021 5201	+ 892 + 892	0292	026 8224	十 875 十 875	0352	032 0255	+ 859 + 859
0233	021 6093	+ 892	0293	026 9099	+ 875	0353	032 1114	+ 859
0234	021 6985	+ 891	0294	026 9974	+ 875	0354	032 1973	+ 858
0.0235	0.021 7876	1	0.0295	0.027 0849		0.0355	0.032 2831	-
0236	021 8768	+ 892	0296	027 1723	+ 874	0356	032 3689	+ 858
0237	021 9659	+ 891	0297	027 2597	+ 874	0357	032 4547	+ 858
0238	022 0549	+ 890	0298	027 3471	+ 874	0358	032 5405	+858
0239	022 1440	+ 891	0299	027 4345	十 874 十 872	0359	032 6262	+ 857 + 868
0.0240	0.022 2330	+ 890	0.0300	0.027 5218	+ 873	0.0360	0.032 7120	+858

Tafel VIII.

λ	log ηη	Diff.	h	$\log \eta \eta$	Diff.	h	log ηη	Diff.
	108 111	<b>Din.</b>		108 111			1 208 47	<u> </u>
0.036	0.032 7120	+ 8557	0.096	0.079 9617	+ 7251	0.156	0.120 5735	+ 6318
037	033 5677	+ 8531	097	080 6868	+ 7233	157	121 2053	+ 6304
038	034 4208	+ 8505	098	081 4101	+ 7215	158	121 8357	+ 6292
039	035 2713	+ 8479	099	082 1316	+ 7197	159	122 4649	+ 6278
040	036 1192	+ 8454	100	082 8513	+ 7180	160	123 0927	+ 6265
0.041	0.036 9646	+ 8429	0,101	0.083 5693	+ 7161	0.161	0.123 7192	+ 6252
042	037 8075	+ 8403	102	084 2854	+7145	162	124 3444	+ 6238
043	038 6478	+ 8378	103	084 9999	+7126	163	124 9682	+ 6226
044	039 4856	+8353	104	085 7125	+ 7110	164	125 5908	+6213
045	040 3209	+8328	105	086 4235	+ 7092	165	126 2121	+ 6200
0.046	0.041 1537	+8304	0.106	0.087 1327	+ 7074	0.166	0.126 8321	+6187
047	041 9841	+ 8280	107	087 8401	+ 7058	167	127 4508	+ 6175
048	042 8121	+ 8255	108	088 5459	+ 7041	168	128 0683	+6162
049	043 6376	+ 8231	109	089 2500	+ 7023	169	128 6845	+ 6149
050	044 4607	+ 8207	110	089 9523	+ 7007	170	129 2994	+ 6137
0.051	0.045 2814	1	0.111	0.090 6530		0.171	0.129 9131	1
052	046 0998	+8184	112	091 3520	+ 6990	172	130 5255	+6124
053	046 9157	+8159	113	092 0494	+ 6974	173	131 1367	+ 6112
054	047 7294	+8137	114	092 7451	+ 6957	174	131 7466	+ 6087
055	048 5407	+8113	115	093 4391	+ 6940 + 6924	175	132 3553	+ 6075
0.056	0.049 3496	+ 8089	0,116	0.094 1315	i	0.176	0.132 9628	1
0.030	050 1563	+ 8067	117	094 8223	+ 6908	177	133 5690	+ 6062
058	050 9607	+ 8044	118	095 5114	+ 6891	178	134 1740	+ 6050
059	051 7628	+ 8021	119	096 1990	+ 6876	179	134 7778	+ 6038
060	052 5626	+ 7998	120	096 8849	+ 6859	180	135 3804	+ 6026
6.	1 .	+ 7976		1	+ 6843	0.181	1	+ 6014
0.061 062	0.053 3602	+ 7954	0.121	0.097 5692	+ 6828		0.135 9818	+ 6003
063	054 1556	十 7932	123	098 2520	+ 6811	182	136 5821 137 1811	+ 5990
064	054 9488	+ 7909	124	099 6127	+ 6796	183 184	137 7789	+ 5978
065	055 7397 056 5285	+ 7888	125	100 2907	+ 6780	185	138 3755	+ 5966
_	050 5205	+ 7865			+ 6765	_	1	+ 5955
0.066	0.057 3150	+ 7844	0.126	0.100 9672	+ 6749	0.186	0.138 9710	+ 5943
067	058 0994	+ 7823	127	101 6421	+6733	187	139 5653	+ 5932
o68	058 8817	+ 7801	128	102 3154	+ 6719	188	140 1585	+ 5919
069	059 6618	+ 7780	129	102 9873	+ 6703	189	140 7504	+ 5908
070	060 4398	+ 7759	130	103 6576	+ 6688	190	141 3412	+ 5897
0.071	0.061 2157	+ 7738	0.131	0.104 3264	+ 6672	0.191	0.141 9309	+ 5885
072	061 9895	+ 7717	132	104 9936	+ 6658	192	142 5194	+ 5874
073	062 7612	+ 7696	133	105 6594	+ 6643	193	143 1068	+ 5863
974	063 5308	+ 7676	134	106 3237	+ 6628	194	143 6931	+ 5851
075	064 2984	+ 7655	135	106 9865	+ 6613	195	144 2782	+ 5840
0.076	0.065 0639	I .	0.136	0.107 6478		0.196	0.144 8622	1
077	065 8274	+ 7635	137	108 3076	+ 6598	197	145 4450	+ 5828
078	066 5888	+ 7614	138	108 9660	+ 6584	198	146 0268	+ 5818
079	067 3483	+ 7595	139	109 6229	+ 6569	199	146 6074	+ 5806
080	068 1057	+ 7574	140	110 2783	+6554	200	147 1869	+ 5795 + 5784
0.081	0.068 8612	+ 7555	0.141	0.110 9323	+ 6540	0.201	0.147 7653	1
082	069 6146	+7534	142	111 5849	+ 6526	202	148 3427	+ 5774
083	070 3661	+ 7515	143	112 2360	+6511	203	148 9189	+ 5762
084	071 1157	+ 7496	144	112 8857	+ 6497	204	149 4940	+ 5751
085	071 8633	+ 7476	145	113 5340	+ 6483	205	150 0681	+ 5741
0.086		+ 7457		1	+ 6469		_	+ 5730
	0.072 6090	+ 7437	0.146	0.114 1809	+ 6455	0.206	0.150 6411	+ 5719
08 <i>7</i> 088	073 3527	+ 7418	147	114 8264	+ 6440	207	151 2130	+ 5708
089	074 0945 074 8345	+ 7400	148	115 4704	+ 6427	208	151 7838	+ 569
090	075 5725	十 7380	149	116 1131	+6413	209	152 3535	+ 5687
		+ 7362	150	116 7544	+ 6399	210	152 9222	+ 5677
0.091	0.076 3087	+ 7343	0.151	0.117 3943	+6386	. 0.211	0.153 4899	+ 5666
092	077 0430	+ 7324	152	118 0329	+6372	212	154 0565	+ 5655
093	077 7754	+ 7306	153	118 6701	+6358	213	154 6220	+ 5645
094	078 5060	+ 7288	154	119 3059	+ 6345	214	155 1865	+ 5634
095	079 2348	+ 7269	155	119 9404	+ 6331	215	155 7499	+ 5624
0.096	079 9617	1 1 1 2 2	156	0.120 5735	- 55-	0.216	0.156 3123	1

Tafel VIII.

h	$\log \eta \eta$	Diff.	h	$\log\eta\eta$	Diff.	λ	$\log\eta\eta$	Diff.
0.216	0.156 3123	+ 5614	0.276	0.188 3024	+ 5061	0.336	0.217 3085	1 46.4
217	156 8737	+ 5603	277	188 8085	1 : -	337	217 7700	+ 4615
218	157 4340	+ 5593	278	189 3138	+ 5053	338	218 2308	+ 4608
219	157 9933	+ 5583	279	189 8183	+ 5045	339	218 6910	+ 4602
220	158 5516	+ 5573	280	190 3220	十 5037 十 5029	340	219 1505	+ 4595 + 4588
0,221	0.159 1089	l .	0.281	0.190 8249		0.341	0.219 6093	l : -
222	159 6652	+ 5563	282	191 3269	+ 5920	342	220 0675	+ 4582
223	160 2204	+ 5552	283	191 8281	+ 5012	343	220 5250	+ 4575
224	160 7747	+ 5543	284	192 3286	+ 5005	344	220 9818	+ 4568
225	161 3279	+ 5532 + 5523	285	192 8282	十 4996 十 4989	345	221 4380	+ 4562
0,226	0.161 8802	1	0.286	0.193 3271	1	0.346	0.221 8935	+ 4555
227	162 4315	+ 5513	287	193 8251	+ 4980	347	222 3483	+ 4548
228	162 9817	+ 5502	288	194 3224	+ 4973	348	222 8025	+ 4542
229	163 5310	+ 5493	289	194 8188	+ 4964	349	223 2561	+ 4536
230	164 0793	+ 5483	290	195 3145	+ 4957	350	223 7090	+ 4529
0.231	0.164 6267	+ 5474	0.291	0.195 8094	+ 4949		0.224 1613	+ 4523
232	165 1730	+ 5463	292	196 3035	+ 4941	0.351 352	224 6130	+ 4517
233	165 7184	+ 5454	293	196 7968	+ 4933	353	225 0640	+ 4510
234	166 2628	+ 5444	294	197 2894	+ 4926	354	225 5143	+ 4503
235	166 8063	+ 5435	295	197 7811	+ 4917	355	225 9640	+ 4497
	1	+ 5425	_	1	+ 4910		1	+ 4491
0.236	0.167 3488	+ 5415	0.296	0.198 2721	+ 4903	0.356	0.226 4131	+ 4484
237	167 8903	+ 5406	297	198 7624	+ 4894	357	226 8615	+ 4478
238	168 4309	+ 5396	298	199 2518	+ 4888	358	227 3093	+ 4472
239	168 9705	+ 5387	299	199 7406	+ 4879	359	227 7565	+ 4466
240	169 5092	+ 5378	300	200 2285	+ 4872	360	228 2031	+ 4459
0.241	0.170 0470	+ 5368	0.301	0.200 7157	+ 4864	0.361	0.228 6490	+ 4453
242	170 5838	+ 5359	302	201 2021	+ 4857	362	229 0943	+ 4447
243	171 1197	+ 5350	303	201 6878	+ 4849	363	229 5390	+ 4441
244	171 6547	+ 5340	304	202 1727	+ 4842	364	229 9831	+ 4434
<b>2</b> 45	172 1887	+ 5331	305	202 6569	+ 4834	365	230 4265	+ 4429
0.246	0.172 7218		0.306	0.203 1403	' ' '	0.366	0.230 8694	
247	173 2540	+ 5322	307	203 6230		367	231 3116	+ 4422
248	173 7853	+ 5313	308	204 1050	+ 4820 + 4812	368	231 7532	+ 4416
249	174 3156	+ 53°3 + 5295	309	204 5862	+ 4805	369	232 1942	+ 4410
250	174 8451	+ 5285	310	205 0667	+ 4797	370	232 6346	+ 4397
0.251	0.175 3736	L	0.311	0.205 5464		0.371	0.233 0743	1
252	- 175 9013	+ 5277	312	206 0254	+ 4790	372	233 5135	+ 4393
253	176 4280	+ 5267	313	206 5037	+ 4783	373	233 9521	+ 4386
254	176 9538	+ 5258	314	206 9813	+ 4776 + 4768	374	234 3900	+ 4379
255	177 4788	+ 5250 + 5241	315	207 4581	+ 4761	375	234 8274	+ 4374 + 4368
0.256	0.178 0029	' - '	0.316	0.207 9342	1	0.376	0.235 2642	_
257	178 5261	+ 5232	317	208 4096	+ 4754	377	235 7003	+ 4361
258	179 0484	+ 5223	318	208 8843	+ 4747	378	236 1359	+ 4356
259	179 5698	+ 5214	319	209 3582	+ 4739	379	236 5709	+ 4350
26o	180 0903	+ 5205	320	209 8315	+ 4733	386	237 0053	+ 4344
_	0.180 6100	+ 5197	Ĭ.,		+ 4725			+ 4338
0.261 262	1	+ 5188	0.321	0.210 3040	+ 4719	0.381	0.237 4391	+ 4332
263	181 1288 181 6467	+ 5179	322 323	210 7759 211 2470	+ 4711	382	237 8723	+ 4327
264	182 1638	十 5171	323	211 7174	+ 4704	383 384	238 7370	+ 4320
265	182 6800	+ 5162	325	212 1871	+ 4697	385	239 1685	+ 4315
	l l	+ 5153			+ 4691	1	!	+ 4308
0.266	0.183 1953	+ 5145	0.326	0.212 6562	+ 4683	0.386	0.239 5993	+ 4303
267	183 7098	+ 5137	327	213 1245	+ 4676	387	240 0296	+ 4298
268 260	184 2235	+ 5128	328	213 5921	+ 4670	388	240 4594	+ 4291
269 270	184 7363	+ 5120	329	214 0591	+ 4662	389	240 8885 241 3171	+ 4286
270	185 2483	+ 5111	330	214 5253	+ 4656	390	-4. 51/1	+ 4280
0.271	0.185 7594	+ 5102	0.331	0.214 9909	+ 4649	0.391	0.241 7451	+ 4274
272	186 2696	+ 5095	332	215 4558	+ 4642	392	242 1725	+ 42/4
273	186 7791	+ 5086	333	215 9200	+ 4635	393	242 5994	+ 4263
274	187 2877	+ 5078	334	216 3835	+ 4629	394	243 0257	+ 4257
275	187 7955	+ 5069	335	216 8464	+ 4621	395	243 4514	+ 4252
0.276	0.188 3024	1	0.336	0.217 3085	1	0.396	0.243 8766	, <del>1</del> -j=

## Tafel VIII.

h	$\log\eta\eta$	Diff.	h	log ηη	Diff.	h	log ηη	Diff.
0.396	0.243 8766	± 4246	0.456	0,268 4111	J 2025	0.516	0.291 2209	+ 3670
397	244 3012	+ 4246	457	268 8046	+ 3935	517·	291 5879	+ 3666
398	244 7252	+ 4240	458	269 1977	+ 3931	518	291 9545	+ 3662
399	245 1487	+ 4235	459	269 5903	+ 3926	519	292 3207	+ 3657
400	245 5716	+ 4229 + 4224	460	269 9824	十 3921 十 3917	520	292 6864	+ 3654
0.401	0.245 9940	+ 4218	0.461	0.270 3741	+ 3911	0.521	0.293 0518	+ 3650
402	246 4158		462	270 7652		522	293 4168	+ 3645
403	246 8371	+ 4213 + 4207	463	271 1559	+ 3907   + 3903	523	293 7813	+ 3642
404	247 2578		464	271 5462	1 7 7 7 1	524	294 1455	+3637
405	247 6779	+ 4201 + 4196	465	271 9360	+ 3898   + 3893	525	294 5092	+ 3634
0.406	0.248 0975		0.466	0.272 3253	1	0.526	0.294 8726	_
407	248 5166	+ 4191	467	272 7141	+ 3888	527	295 2355	+ 3629
408	248 9351	+ 4185	468	273 1025	+ 3884	528	295 5981	+ 3626
409	249 3531	+ 4180	469	273 4904	+ 3879	529	295 9602	+ 3621
410	249 7705	+ 4174	470	273 8778	+ 3874	530	296 3220	+ 3618
0.411	0.250 1874	+ 4169	0.471	0.274 2648	+ 3870	0.531	0.296 6833	+ 3613
-	250 6038	+ 4164	472	274 6513	+ 3865		297 0443	+ 3610
412 413	251 0196	+ 4158	473	275 0374	+ 3861	532 533	297 4049	+ 3606
414	251 4349	+ 4153	473 474	275 4230	+ 3856	5 <b>3</b> 4	297 7650	+ 3601
415	251 8496	+ 4147	475	275 8082	+ 3852	535	298 1248	+ 3598
		+ 4142		-	+ 3847	_		+ 3594
0.416	0.252 2638	+ 4137	0.476	0.276 1929	+ 3842	0.536	0.298 4842	+ 3590
417	252 6775	+ 4131	477	276 5771	+ 3838	537	298 8432	+ 3586
418	253 0906	+ 4126	478	276 9609	+ 3834	538	299 2018	+ 3582
419	253 5032	+ 4121	479	277 3443	+ 3829	539	299 5600	+ 3578
420	253 9153	+ 4116	480	277 7272	+ 3824	540	299 9178	+ 3574
0.421	0.254 3269	+ 4110	0.481	0.278 1096	+ 3820	0.541	0.300 2752	+ 3571
422	254 7379	+ 4106	482	278 4916	+ 3816	542	300 6323	+ 3567
423	255 1485	+ 4099	483	278 8732	+ 3811	543	300 9890	+ 3562
424	255 5584	+ 4095	484	279 2543	+ 3806	544	301 3452	+ 3559
425	255 9679	+ 4089	485	279 6349	+ 3802	545	301 7011	+ 3555
0.426	0.256 3768	+ 4085	0.486	0,280 0151	+ 3798	0.546	0.302 0566	+ 3551
427	256 7853	+ 4079	487	280 3949	+ 3794	547	302 4117	+ 3547
428	257 1932	+ 4074	488	280 7743	+ 3789	548	302 7664	+ 3544
429	257 6006	+ 4069	489	281 1532	+ 3784	549	303 1208	+ 3540
430	258 0075	+ 4064	490	281 5316	+ 3780	550	303 4748	+ 3536
0.431	0.258 4139		0.491	0.281 9096	1 1	0.551	0.303 8284	
432	258 8198	+ 4059	492	282 2872	+ 3776	552	304 1816	+ 3532
433	259 2252	+ 4054	493	282 6644	+ 3772	553	304 5344	+ 3528
434	259 6300	+ 4048 + 4044	494	283 0411	+ 3767	554	304 8869	+ 3525 + 3521
435	260 0344	+ 4038	495	283 4173	+ 3762   + 3759	555	305 2390	+ 3517
0.436	0.260 4382		0.496	0.283 7932		0.556	0.305 5907	
437	260 8415	+ 4033	497	284 1686	+ 3754	557	305 9420	+ 3513
438	261 2444	+ 4029	498	284 5436	+ 3750	558	306 2930	+ 3510
439	261 6467	+ 4023	499	284 9181	+ 3745	559	306 6436	+ 3506
440	262 0486	+ 4019 + 4013	500	285 2923	十 3742	56ó	306 9938	+ 3502
0.441	0.262 4499		0.501	0.285 6660	+ 3737	0.561		+ 3499
442	262 8507	+ 4008	502	286 0392	+ 3732	562	307 3437	+ 3494
443	263 2511	+ 4004	503	286 4121	+ 3729	563	308 0422	+ 3491
444	263 6509	+ 3998	504	286 7845	+ 3724	564	308 3910	+ 3488
445	264 0503	+ 3994	505	287 .1565	+ 3720	565	308 7394	+ 3484
0.446	0,264 4492	+ 3989	i i		+ 3716		-	+ 3480
447	264 8475	+ 3983	0.506 507	0.287 5281 287 8992	+ 3711	0.566 567	0.309 0874 309 4350	+ 3476
447	265 2454	+ 3979	508	288 2700	+ 3708	568	309 7823	+ 3473
449	265 6428	+ 3974	509	288 6403	+ 3703	569	310 1292	+ 3469
450	266 0397	+ 3969	510	289 0102	+ 3699	570	310 4758	+ 3466
	0.266 4362	+ 3965		,	+ 3695		l -	+ 3462
0.451	266 8321	+ 3959	0.511	0.289 3797 289 7487	+ 3690	0.571	0.310 8220 311 1678	+ 3458
452 453	267 2276	+ 3955	512	290 1174	+ 3687	572 572	311 5133	+ 3455
453 454	267 6226	+ 3950	513	290 4856	+ 3682	573 574	311 8584	+ 3451
	268 0171	+ 3945	514	290 4830	+ 3679	574 575		+ 3447
455 0.456	0.268 4111	+ 3940	0.516	0,291 .2209	+ 3674	575 0.576	312 2031 0.312 5475	+ 3444
				, -,,	1	¥.5/°	· ~·3** 34/3	1

Tafel IX.

vgl. p. 88.

10	10 <sup>7</sup> .ξ	. 10	10 <sup>7</sup> .ξ	. <b>w</b>	10 <sup>7</sup> .\$	w	10 <sup>7</sup> .ξ	w	10. <sup>7</sup> ξ
0.300	43906	- 0.240	28939	0.180	16782	<b>— 0.120</b>	7698	— o.o6o	1988
<b> 0.299</b>	43635	0.239	28713	0.179	16604	-0.119	7574	- 0.059	1924
0.298	43364	o.238	28487	0.178	16428	o.118	7451	- o.o58	1860
- 0.297	43095	0.237	28263	0.177	16252	0.117	7329	0.057	1798
- o.296	42826	- o.236	28039	0.176	16077	0.116	7208	0.056	1736
0.295	42557	- 0.235	27816	0.175	15903	0.115	7088	0.055	1675
0.294	42290	o.234	27593	0.174	15730	- 0.114	6969	0.054	1616
o.293	42023	o.233	27371	<b>—</b> 0.173	15558	-0.113	6851	0.053	1558
- O.292	41757	0.232	27151	0.172	15387	-0.112	6734	0.052	1500
o.291	41491	0.231	26931	0.171	15216	0.111	6618	0.051	1444
o.290	41227	— o.230	26711	- 0.170	15047	0.110	6503	0.050	1389
o.289	40963	0.229	26493	0.169	14878	— o.109	6389	0.049	1334
- J.288	40700	o.228	26275	0.168	14710	— o.108	6275	0.048	1281
O.287	40437	- 0.227	26058	- 0.167	14543	0.107	6163	0.047	1229
o.286	40175	0.226	25842	o.166	14377	0,106	6052	— o.o46	1178
o.285	39914	0.225	25627	-0.165	14211	0,105	5941	— o.o45	1128
- O.284	39654	0.224	25412	0.164	14047	0.104	5832	<del></del> 0.044	1079
o.283	39394	0.223	25199	0.163	13883	0.103	5723	— o.o43	1031
o.282	39135	0,222	24986	0,162	13721	0.102	5616	0.042	984
o.281	38877	0.22 I	24774	0,161	13559	0.101	5509	— 0.041	938
0.280	38620	0.220	24562	<u> — 0,160 </u>	13398	0,100	5403	<b>—</b> 0.040	894
0.279	38363	- o.219	24352	0.159	13238	<b>—</b> 0.099	5299	<b>— 0.039</b>	850
0.278	38107	- o.218	24142	0.158	13079	- 0.098	5195	0.038	807
0.277	37852	0.217	23932	0.157	12921	0.097	5092	— o.o37	766
— o.276	37598	0,216	23725	o.156	12763	o.og6	4991	— o.o36	726
o.275	37344	0.215	23518	<u> </u>	12607	0.095	4890	— o.o35	686
0.274	37091	0.214	23311	0.154	12451	<b>—</b> 0.094	4790	0.034	648
0.273	36839	0.213	23106	0.153	12296	<b>— 0.093</b>	4691	o.o33	611
0.272	36587	0.212	22901	0.152	12143	0.092	4593	0.032	575
0.271	36337	0.211	22697	0.151	11990	0.091	4496	0.031	539
<b></b> 0.270	36087	-0.210	22494	0.150	11838	0.090	4401	— o.o3o	506
— 0.269 ·	35838	0.209	22291	0.149	11686	0.089	4306	- 0.029	473
o.268	35589	0,208	22090	0.148	11536	0.088	4212	0.028	441
o.267	35341	0.207	21889	0.147	11387	<b></b> 0.087	4119	-0.027	410
o.266	35094	<b>—</b> 0.206	21689	<b>—</b> 0.146	11238	o.o86	4027	— o.o26	381
- o.265	34848	0.205	21490	0.145	11091	o.o85	3936	0.025	352
0.264	34603	0.204	21292	0.144	10944	0.084	3846	- 0.024	325
- o.263	34358	0.203	21094	0.143	10798	0.083	3757	-0.023	298
- o.262	34114	0,202	20897	-0.142	10653	0.082	3669	0.022	273
— o.261	33871	0.201	20702	0.141	10509	o.o8 ı	3582	0.02 I	249
<u> — 0.260                                   </u>	33628	- 0.200	20507	0.140	10366	0.080	3496	0.020	226
- o.259	33387	0.199	20312	0.139	10224	0.079	3411	0.019	204
o.258	33146	0.198	20119	<b>— 0.138</b>	10083	0.078	3327	o.o18	183
-0.257	32905	<b>— 0.197</b>	19926	0.137	9943	0.077	3244	0.017	164
- o.256	32666	— o.196	19735	0.136	9803	— o.o76	3162	— o.o16	145
o.255	32427	— o.195	19544	o.135	9665	0.075	3081	0.015	127
0.254	32189	0.194	19354	o.134	9527	-0.074	3001	-0.014	111
- 0.253	31952	- o.193	19165	o.133	9390	0.073	2922	0.013	96
- 0.252	31716	- 0.192	18976	- 0.132	9255	-0.072	2844	-0.012	82
- o.251	31480	0.191	18789	0.131	9120	-0.071	2767	0.011	69
0.250	31245	0.190	18602	0.130	8986	0.070	2691	0.010	57
— 0.24g	31011	— o.189	18416	0.129	8853	<b>— 0.069</b>	2617	0.009	46
0.248	30778	— o. 188	18231	0.12 <b>8</b>	8721	o.o68	2543	o.oo8	36
0.247	30545	o.187	18047	-0.127	8590	0.067	2470	0.007	28
0.246	30314	o.186	17864	-0.126	8459	0.066	2398	0.006	20
0.245	30083	0.185	17681	-0.125	8330	— o.o65	2327	0,005	14
- 0.244	29852	0.184	17500	0.124	8202	0.064	2257	0.004	9
0.243	29623	o.183	17319	<b>— 0.123</b>	8074	0.063	2189	- 0.003	5
0.242	29394	0.182	17139	0.122	7948	— 0.06 <b>2</b>	2121	- 0.002	2
0.241	29166	0.181	16960	0.121	7822	o.o61	2054	o,oo t	1
- 0.240	28939	0.180	16782	0.120	7698	0.060	1988	0.000	٥

Tafel IX.

10	10 <sup>7</sup> .ξ	w	1ο <sup>7</sup> .ξ	w	107.ξ	10	107.ξ	w	10 <sup>7</sup> .ξ
مع عند									
0.000	0	+ 0.060	2131	+ 0.120	8845	+ 0.180	20685	+ 0.240	38289
+ 0.001	1	+ 0.061	2204	+0.121	8999	+ 0.181	20929	+ 0.241	38635
+ 0.002	2	+ 0.062	2278	+0.122	9154	+ 0.182	21175	+ 0.242	38983
+0.003	5	+ 0.063	2354	+ 0.123	9311	+ 0.183	21422	+ 0.243	39333
+ 0.004	9	+ 0.064	2431	+ 0.124	9469	+ 0.184	21671	+ 0.244	39685
+ 0.005	14	+ 0.065	2509	+0.125	9628	+ 0.185	21922	+ 0.245	40039
+ 0.006	21	+ 0.066	2588	+ 0.126	9789	+ 0.186	22174	+ 0.246	40394
+ 0.007	28	+ 0.067	2669	+ 0.127	9951	+ 0.187	22428	+0.247	40752
+ 0.008	37	+ 0.068	2751	+0.128	10115	+ 0.188	22683	+ 0.248	41111
+ 0.009	47	+ 0.069	2834	+ 0.129	10280	+ 0.189	22941	十 0.249	41472
+ 0.010	57	+ 0.070	2918	+ 0.130	10447	+ 0.190	23199	十 0.250	41835
+ 0.011	70	+ 0.071	3004	+0.131	10615	+ 0.191	23460	+ 0.251	42199
+ 0.012	83	十 0.072	3091	+ 0.132	10784	十 0.192	23722	+ 0.252	42566
+ 0.013	97	+ 0.073	3180	+ 0.133	10955	+ 0.193	23985	+ 0.253	42934
+ 0.014	113	+ 0.074	3269	+ 0.134	11128	+ 0.194	24251	+ 0.254	43305
+0.015	130	十 0.075	3360	+ 0.135	11301	+ 0.195	24518	+ 0.255	43677
+ 0.016	148	+ 0.076	3453	+ 0.136	11477	+ 0.196	24786	+ 0.256	44051
十0.017	167	十 0.077	3546	+ 0.137	11654	十 0.197	25056	十 0.257	44427
+ 0.018	187	十 0.078	3641	+ 0.138	11832	+ 0.198	25328	+ 0.258	44804
+ 0.019	209	+ 0.079	3738	+ 0.139	12012	+ 0.199	25602	+ 0.259	45184
+ 0.020	231	+ 0.080	3835	+ 0.140	12193	+ 0.200	25877	+ 0.260	45566
+ 0.021	255	180.0	3934	+ 0.141	12376	+ 0.201	26154	+ 0.261	45949
+0.022	280	+ 0.082	4034	+0.142	12560	+ 0.202	26433	+ 0.262	46334
+ 0.023	306	+ 0.083	4136	+ 0.143	12745	+ 0.203	26713	+ 0.263	46721
+0.024	334	+ 0.084	4239	+ 0.144	12933	+ 0.204	26995	+ 0.264	47111
+ 0.025	362	+ 0.085	4343	+ 0.145	13121	+ 0.205	27278	+ 0.265	4750
+ 0.026	392	+ 0.086	4448	+ 0.146	13311	+ 0.206	27564	+ 0.266	4789
+ 0.027	423	+ o.o87	4555	+ 0.147	13503	+ 0.207	27851	+ 0.267	4828
+ 0.028	455	+ 0.088	4663	+ 0.148	13696	+ 0.208	28139	+ 0.268	4868
+ 0.029	489	+ 0.089	4773	+ 0.149	13891	+ 0.209	28429	<del>+</del> 0. <b>2</b> 69	4908
+ 0.030	523	+ 0.090	4884	+ 0.150	14087	+ 0.210	28722	十 0.270	4948
+ 0.031	559	+ 0.091	4996	+ 0.151	14285	+ 0.211	29015	十 0.271	4988
+ 0.032	596	+ 0.092	5109	+ 0.152	14484	+ 0.212	29311	十0.272	5029
十 0.033	634	+ 0.093	5224	+ 0.153	14684	+ 0.213	29608	十 0.273	5069
+ 0.034	674	+ 0.094	5341	+ 0.154	14886	+ 0.214	29907	+ 0.274	5110
+0.035	714	+ 0.095	5458	+0.155	15090	+ 0.215	30207	+0.275	5151
+ 0.036	756	+0.096	5577	+ 0.156	15295	+ 0.216	30509	+ 0.276	5193
十 0.037	799	+ 0.097	5697	+ 0.157	15502	十 0.217	30814	十0.277	5234
+ 0.038	844	+ 0.098	5819	+ 0.158	15710	+ 0.218	31119	+ 0.278	5276
+ 0.039	889	+ 0.099	5942	+ 0.159	15920	+ 0.219	31427	+ 0.279	5317
+ 0.040	936	+ 0.100	6066	+ 0.160	16131	+ 0.220	31736	+ 0.280	5359
+ 0.041	984	+ 0.101	6192	+ 0.161	16344	+ 0.221	32047	- 0.281	5402
+ 0.042	1033	+ 0.102	6319	+ 0.162	16559	+ 0.222	32359	+ 0.282	5444
+ 0.043	1084	+ 0.103	6448	+0.163	16775	+ 0.223	32674 .	+ 0.283	5487
+ 0.044	1135	+ 0.104	6578	+ 0.164	16992	+ 0.224	32990	+ 0.284	5529
+ 0.045	1188	+ 0.105	6709	+ 0.165	17211	+ 0.225	33308	+ 0.285	5572
: '5	1242	+ 0.106	6842	+ 0.166	17432	+ 0.226	33627	+ 0.286	5616
+ 0.046		+ 0.107	6976	+ 0.167	17654	+ 0.227	33949	+ 0.287	5659
十 0.046 十 0.047	1298	1 0.20						+ 0.288	5703
	1354	+ 0.108	7111	+ 0.168	17878	+ 0.228	34272	1 0.20	, ,, -,
+ 0.047			7111	+ 0.168 + 0.169	18103	+ 0.229	34272	+ 0.289	
+ 0.047 + 0.048	1354	+ 0.108		1 ' -		1 1	I .	1 : -	5746
+ 0.047 + 0.048 + 0.049	1354 1412	+ 0.108 + 0.109	7248	+ 0.169	18103	+ 0.229	34597	+ 0.289	574 <sup>6</sup>
+ 0.047 + 0.048 + 0.049 + 0.050	1354 1412 1471	+ 0.108 + 0.109 + 0.110	7248 7386	+ 0.169 + 0.170	18103	+ 0.229 + 0.230	34597 34924	+ 0.289 + 0.290	5746 5790 5835
+ 0.047 + 0.048 + 0.049 + 0.050 + 0.051	1354 1412 1471 1532	+ 0.108 + 0.109 + 0.110 + 0.111	7248 7386 7526	+ 0.169 + 0.170 + 0.171	18103 18330 18558	+ 0.229 + 0.230 + 0.231	34597 34924 35252	+ 0.289 + 0.290 + 0.291	5746 5799 5835 5879
+ 0.047 + 0.048 + 0.049 + 0.050 + 0.051 + 0.052	1354 1412 1471 1532 1593	+ 0.108 + 0.109 + 0.110 + 0.111 + 0.112	7248 7386 7526 7667	+ 0.169 + 0.170 + 0.171 + 0.172	18103 18330 18558 18788	+ 0.229 + 0.230 + 0.231 + 0.232	34597 34924 35252 35582	+ 0.289 + 0.290 + 0.291 + 0.292	5746 5790 5835 5879 5924
+ 0.047 + 0.048 + 0.049 + 0.050 + 0.051 + 0.052 + 0.053	1354 1412 1471 1532 1593 1656	+ 0.108 + 0.109 + 0.110 + 0.111 + 0.112 + 0.113	7248 7386 7526 7667 7809	+ 0.169 + 0.170 + 0.171 + 0.172 + 0.173	18103 18330 18558 18788 19020	+ 0.229 + 0.230 + 0.231 + 0.232 + 0.233 + 0.234	34597 34924 35252 35582 35914	+ 0.289 + 0.290 + 0.291 + 0.292 + 0.293	5746 5799 5835 5879 5924 5968
+ 0.047 + 0.048 + 0.049 + 0.050 + 0.051 + 0.052 + 0.053 + 0.054	1354 1412 1471 1532 1593 1656 1720	+ 0.108 + 0.109 + 0.110 + 0.111 + 0.112 + 0.113 + 0.114	7248 7386 7526 7667 7809 7953 8098	+ 0.169 + 0.170 + 0.171 + 0.172 + 0.173 + 0.174 + 0.175	18103 18330 18558 18788 19020 19253	+ 0.229 + 0.230 + 0.231 + 0.232 + 0.233 + 0.234 + 0.235	34597 34924 35252 35582 35914 36248 36584	+ 0.289 + 0.290 + 0.291 + 0.292 + 0.293 + 0.294 + 0.295	5746 5790 5835 5879 5924 5968 6013
+ 0.047 + 0.048 + 0.049 + 0.050 + 0.051 + 0.052 + 0.053 + 0.054	1354 1412 1471 1532 1593 1656 1720	+ 0.108 + 0.109 + 0.110 + 0.111 + 0.112 + 0.113 + 0.114 + 0.115	7248 7386 7526 7667 7809 7953	+ 0.169 + 0.170 + 0.171 + 0.172 + 0.173 + 0.174 + 0.175 + 0.176	18103 18330 18558 18788 19020 19253 19487 19724	+ 0.229 + 0.230 + 0.231 + 0.232 + 0.233 + 0.234 + 0.235 + 0.236	34597 34924 35252 35582 35914 36248	+ 0.289 + 0.290 + 0.291 + 0.292 + 0.293 + 0.294 + 0.295 + 0.296	5746 5790 5835 5879 5924 5968 6013
+ 0.047 + 0.048 + 0.049 + 0.050 + 0.051 + 0.052 + 0.053 + 0.054 + 0.055 + 0.056	1354 1412 1471 1532 1593 1656 1720 1785 1852	+ 0.108 + 0.109 + 0.110 + 0.111 + 0.112 + 0.113 + 0.114 + 0.115 + 0.116	7248 7386 7526 7667 7809 7953 8098 8245	+ 0.169 + 0.170 + 0.171 + 0.172 + 0.173 + 0.174 + 0.175	18103 18330 18558 18788 19020 19253	+ 0.229 + 0.230 + 0.231 + 0.232 + 0.233 + 0.234 + 0.235	34597 34924 35252 35582 35914 36248 36584 36921	+ 0.289 + 0.290 + 0.291 + 0.292 + 0.293 + 0.294 + 0.295	5746 5790 5835 5879 5924 5968 6013 6059
+ 0.047 + 0.048 + 0.049 + 0.050 + 0.051 + 0.052 + 0.053 + 0.054 + 0.055 + 0.056 + 0.057	1354 1412 1471 1532 1593 1656 1720 1785 1852 1920	+ 0.108 + 0.109 + 0.110 + 0.111 + 0.112 + 0.113 + 0.114 + 0.115 + 0.116 + 0.117	7248 7386 7526 7667 7809 7953 8098 8245 8393	+ 0.169 + 0.170 + 0.171 + 0.172 + 0.173 + 0.174 + 0.175 + 0.176 + 0.177	18103 18330 18558 18788 19020 19253 19487 19724 19961	+ 0.229 + 0.230 + 0.231 + 0.232 + 0.233 + 0.234 + 0.235 + 0.236 + 0.237	34597 34924 35252 35582 35914 36248 36584 36921 37260	+ 0.289 + 0.290 + 0.291 + 0.292 + 0.293 + 0.294 + 0.295 + 0.296 + 0.297	5746 5790 5835 5879 5924 5968 6013 6059 6104

Tafel XA.

vergl. pag. 119 u. 240.

Jahr	(ε—10″5) <sub>α</sub>	I <sub>a</sub>	II <sub>a</sub>	Jahr	(ε—10"5) <sub>a</sub>	Ia	IIa	Jahr	(E-10"5) <sub>a</sub>	Ia	IIa	Jahr	(ε—10"5) <sub>a</sub>	I <sub>a</sub>	IIa
S 1600	23°29'20"192	77.875	83.744	1650	23°28'56"443	77.844	15.118	1700	23°28′32″681	77.814	46.493	1750	23°28′ 8″908	77.784	77.868
01	29 19.717	77.808	78.375	51	28 55.968	77.778	9.749	10	28 32.206	77.748	41.124	51	28 8.432	77.718	72.499
02	29 19.243	77.742	73.006	S 52	28 55.492	77.986	4.366	02	28 31.731	77.682	35.755	S 52	28 7.956	77-925	67.115
03	29 18.768	77.676	67.637	53	28 55.017	77.919	98.997	03	28 31.256	77.615	30.386	53	28 7.481	77.859	61.746
S 04	29 18.292	77.883	62.253	54	28 54-543	77.853	93.628	S 04	28 30.780	77.823	25.002	54	28 7.005	77.793	56.377
1605	29 17.818	77.817	56.884	1655	28 54.068	77.787	88.259	1705	28 30.305	77.756	19.633	1755	28 6,530	77.726	51.008
<b>o</b> 6	29 17.343	77.751		S 56	28 53.591	77-994	82.875	<b>o</b> 6	28 29.830	77.690	14.264	S 56	28 6.053	77-934	45.625
97		77.684	46.146	57	28 53.117	77.928	77.506	o <sub>7</sub>	28 29.355	77.624	8.895	57	28 5.578	77.867	40.256
S 08	, -,-	77.892	40.763	58	28 52.642	77.862	72.137	S 08	28 28.878	77.831	3.512	58	28 5.103	77.801	34.887
09	29 15.918	77.825	35-394	59	28 52.167	<b>77-7</b> 95	66.768	- 09	28 28.403	77.765	98.143	59	28 4.627	77.735	29.518
				9 -44		-0 -						9	-0		
1610	29 15.444	77.759	3	S 1660	28 51.691	78.003	61.384	1710	28 27.928	77.699	92.774	S 1760	28 4.151	77.942	24.134
S 12	29 14.969	77.693	24.656	61	28 51.216	77.936	56.015	11	28 27.453	77.632	87.405	61 62	28 3.676 28 3.200	77.876	18.765
	29 14.493	77.900	19.272	62	28 50.741	77.870	50.646	S 12	28 26.976	77.840	82.021			77.810	13.396 8.027
13	29 14.019	77.834	13.903	63 S 64	28 50.266	77.804	45.277	13	28 26,501	77.773	76.652	63 S 64	1	77.743	2.644
14	29 13.544	77.768	8.534	S 64	28 49.790	78.011	39.894	14	28 26 026	77.707	71.283	5 04	28 2.248	77.951	2.044
1615	29 13.069	## #OT	3.165	1665	28 49.315	77.945	34-525		28 25.551	77.641	65.914	1765	28 1.773	77.884	97.275
S 16		77.701	97.781	66	28 48.841	77.879	29.156	1715 S 16	28 25.075	77.848	60.531	66	28 1.298	77.818	91.906
17	29 12.594 29 12.119	77.909 77.843	92.412	67	28 48.366	77.812	23.787	17	28 24.600	77.782	55.162	67	28 0.822	77.752	86.537
18	29 11.644		87.043	S 68	28 47.889	78.020	18.403	17	28 24.124	77.716	49.793	8 68	28 0.346	77.959	81.153
19		77.710	81.674	69	28 47.415	77.953	13.034	19	28 23.649	77.649	44-424	69	27 59.870	77.893	75.784
•9	29,6	//./.0	01.074		20 47.423	11.953	13.034	• • •	20 23.049	77.049	*****	- 7	27 39.070	77.093	75.7.4
S 1620	29 10.694	77.917	76.291	1670	28 46.940	77.887	7.665	S 1720	28 23.173	77.857	39.040	1770	27 59-395	77.827	70.415
21		77.851	70.922	71	28 46.465	77.821	2.296	21	28 22.698	77.791	33.671	71	27 58.920	77.760	65.046
22	29 9.744	77.785	65.553	S 72	28 45.989	78.028	96.913	22	28 22.223	77.724	28.302	S 72	27 58.443	77.968	59.662
23	29 9.270	77.718	60.184	73	28 45.514	77.962	91.544	23	28 21.747	77.658	22.933	73	27 57.968	77.901	54.293
S 24	1	77.926	54.800	74	28 45.039	77.896	86.175	8 24	28 21.271	77.865	17.549	74	27 57.492	77.835	48.924
•			'			,	, ,	i i	•						
1625	29 8.319	77.86o	49.431	1675	28 44.564	77.829	80.806	1725	28 20.796	77.799	12,180	1775	27 57.017	77.769	43-555
26	29 7.845	77.793	44.062	S 76	28 44.ò88	78.037	75.422	26	28 20,321	77.733	6.811	S 76	27 56.540	77.976	38.172
27	29 7.370	77.727	38.693	77	28 43.613	77.970	70.053	27	28 19.846	77.666	1.442	77	27 56.065	77.910	32.803
8 28	29 6.894	77-934	33.309	78	28 43.138	77.904	64.684	8 28	28 19.369	77.874	96.059	78	27 55.590	77.844	27-434
29	29 6.419	77.868	27.940	79	28 42.663	77.838	59.315	29	28 18.894	77.808	90.690	79	27 55.114	77.777	22.065
1630	29 5.945	77.802	22.571	S 1680	28 42.186	78.045	53.931	1730	28 18.419	77.741	85.321	S 1780	27 54.637	77-985	16.681
31	29 5.470	77.736	17.202	81	28 41.712	77-979	48.562	31	28 17.943	77.675	79.952	81	27 54.162	77.919	11.312
8 32	29 4.994	77-943	11.819	82	28 41.237	77.913	43.193	S 32	28 17.467	77.882	74.568	82	27 53.687	77.852	5-943
33		77.877	6.450	83	28 40.762	77.846	37.824	33	28 16.992	77.816	69.199	83	27 53.211	77.786	0.574
34	29 4.044	77.810	1.081	S 84	28 40,285	78.054	32.441	34	28 16.517	77.750	63.830	S 84	27 52.735	77-994	95.191
_															
1635		77-744	95.712	1685	28 39.810	77.988	27.072	1735	28 16.041	77.684	58.461	1785	27 52.259	77.927	89.822
8 36	29 3.094	77-952	90.328	86	28 39.335		21.703	S 36	28 15.564	77.891	53.078	86	27 51.784	77.861	84.453
37		77.885	84.959	87	28 38,860	77.855	16.334	37	28 15.090	77.825	47.709	87	27 51.308	77-795	79.084
38	29 2.144		79-590	8 88	28 38.384	78.062	10.950	38	28 14.614	77.758	42.340	S 88	27 50.832	78.002	73.700
39	29 1.670	77-753	74.221	89	28 37.909	77.996	5.581	39	28 14.139	77.692	36.971	89	27 50.356	77.936	68.331
Q .z.			60 0-0					g	-0 66					aa 04.	62.962
8 1640			68.838	1690	28 37.434	77.930	0,212	S 1740	28 13.663	77.900	31.587	1790	27 49.881	77.869	
41			63.469	91	28 36.959	77.863	94.843	41	28 13.187 28 12.712	77.833	26,218	91	27 49.405	77.803 78.011	57.593 52.210
42			58.100	. 1		78.071	89.459		•	,,,,,	20.849				46.841
9 43 8 44	28 59.767		1	93			84.090 78.721	S 44	28 12.237 28 11.760	77.701	15.480	93	27 48.453	77-944 77.878	41.472
8 44	28 59.293	//.909	47-347	94	28 35.533	77.938	70.721	S 44	20 11.700	77.908	10,096	94	27 47.978	11.070	77/*
1645	28 58.818	77 ~~~	41.978	760-	28 35.058	77.872	72 252	,,,,	28 11.285	77.842	4.707	1795	27 47.502	77.812	36.103
46	28 58.344		36.609	1695 S 06	28 34.581	78.079	73·353 67.969	1745 46	28 10.810	77.042	4.727 99.358	S 96	27 47.502	78.019	30.719
	28 57.869		31.240	·	28 34.106		62.600		28 10.335	77.775	93.989	97	27 47.020		25.350
8 48			25.856	97 98	28 33.631		57.231	5 48	28 9.858	77.709	88,606	98	27 46.075	77.886	19.981
49	28 56.918		20.487	. 99	28 33.156	77.881	51,862	49	28 9.383	77.850	83.237	99	27 45.599	77.820	14.612
	1 25 35.9.0	1,,,,,,,,,	20.407	l "	20 33.030	,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	32.552	79	25 9.303	,,,,,,,,,	25.257		-7 43.399	.,	

Greenwich	oh	0000"0 	0.000	0.000 99.993	0.1 0.2	o"ooo o,ooo	0.027	-0.001 -0.003
Paris	0 12	0,000	99.998	0.000 99.993	c.3 0.4	0.000	0.082	0.004 0.006
Berlin	0 12	0,000	99.990	0.001 99-993	0.5 0.6	100,0 <del></del>	0,137	0.007 0.009
Washington	0 12	0.000	0.059	99.99 <b>7</b> 99.990	50 0.7 L 0.8	100,0 —	0.192	-0.010 -0.012

Tafel XA.

						1 410.	<b>.</b> A.A.								
Jahr	(ε—10″5) <sub>e</sub>	I <sub>a</sub>	IIa	IIIa	IV.	V.	VI.	VIIa	VIIIa	IX.	Xa	XI.	XIIa	XIII.	XI
1800	23°27'45"124	77.754	9.243	86.5	30.6	77.3	17.2	1	46	56	31	40	79	16	87
01	27 44.648	77.688	3.874	58.4	55· <b>3</b>	54.5	13.7	95	52	3	3	59	49	44	6
02	27 44 . 173	77.621	98.505	30.3	79.9	31.8	10.2	90	57	50	75	78	19	72	25
03	27 43 . 697	77.555	93.136	_	4.6	9.0	6.7	85	62	98	47	98	89	0	45
04	27 43.221	77.762	87.753	81.4	32.9	93.6	14.2	86	68	48	26	21	55	28	1 74
1805	27 42.745	77.696	82.384	53.2	57-5	70.9	10.7	81	73	96	98	40	25	56	9.
06	27 42.270	77.630	77.015	25.1	82.1	48.ī	7.3	75	78	43	70	59	95	84	1
07	27 41 . 794	77.563	71.646	97.0	6.8	25.3	3.8	70	83	90	42	78	65	12	. 3
08	27 41 . 317	77.771	66,262	76.2	35.1	9.9	11.3	71	89	41	2 I	1	31	40	6
09	27 40.842	77.705	60.893	48.1	59.7	87.2	7.8	66	95	88	93	21	' 1	68	8
1810	27 40 . 366	77.638	55.524	20.0	84.4	64.4	4.2	61		36	65	40	71	96	Ì
11	27 39.891	77.572	50.155	91.8	9.0	41.7	4.3 o.8	\$5	5	83	37	59	41	24	2
12	27 39 414	77.779	44.771	71.0	37.3	26.3	8.3	56	11	34	15	82	7	52	4
13	27 38.939	77.713	39.403	42.9	61.9	3.5	4.8	51	16	81	87	1	77	80	, 6
14	27 38.463		34.034	14.8	86.6	80.8	1.4	46	21	28	60	21	47	8	1 8
- 0					•										
1815	27 37 . 988	77.581	28.665	86.7	11.2	58.0	97.9	41	26	75	32	40	17	<b>36</b>	١.
16	27 37.511	77.788	23.281	65.9	39.5	42.6	5.4	42	32	26	10 82	63 82	84	64	' 3 ! §
18	27 37.035 27 36.560	77.722	17.912	37.8	64.1	19.9	1.9	36	38	74 21		1	54	92 20	1 3
19	27 36.084	77.655	7.174	9.6 81.5	88.8	97.1	98.4	31 26	43 48	68	54 26	21	94	48	, ,
٠,	2/ 30.004	//.309	7.174	81.5	13.4	74-3	94.9	20	40	00			74	40	Ι,
1820	27 35.608	77-797	1.790	60.7	41.7	58.9	2.4	27	54	19	5	43	60	76	1
21	27 35.132	77.730	96.421	32.6	66.3	36.2	98.9	22	59	66	77	63	30	4	4
22	27 34.656	77.664	91.052	4.5	91.0	13.4	95.5	16	64	14	49	82	0	31	1 6
23 24	27 34.181	77.598	85.684	76.4	15.6	90.7	92.0	11	70	61	2 I	I	70	59	١ (
24	27 33.704	77.805	80.300	55.6	43.9	75.3	99.5	12	75	12	0	24	36	87	1
1825	27 33.229	77.739	74.931	27.4	68.5	52.5	96.0	7	81	59	72	43	6	15	' 3
26	27 32.753	77.672	69.562	99.3	93.2	29.8	92.5	2	86	39	44	63	76	43	, ;
27	27 32.277	77.606	1 1	71.2	17.8	7.0	89.0	96	91	53	16	82	46	71	16
28	27 31 . 801	77.814	58.809		46.1	91.6	96.5	97	97	4	95	5	13	99	١,
29	27 31 . 325	77-747	53.440	22.3	70.8	68.8	93.0	92	2	52	67	24	83	27	1
								_				l	1 1		Ι.
1830	27 30.850		48.071	94.2	95.4	46.1	89.6	87.	7	.99	39	43	53	55	:
31	27 30.374	77.615		66.0	20.0	23.3	86.1	82	13	46	11	86	23	83 11	1 8
32	27 29.897 27 29.422	77.822 77.756	37.319	45.3	48.3	7.9	93.6 90.1	83	24	97	90 62	5	89 59	39	i
34	27 28.946	77.689	26.581	17.1 89.0	73.0 97.6	85.2 62.4	86.6	77 72	29	44 91	34	24	29	67	:
- 71	, = 0.1 940	,,,,,,,	20.500	0,.0	3,	V	00.0	,-	-/	, ,	34	'		•	1
1835	27 28.470	77.623	21.212	60.9	22.3	39.7	83.1	67	34	39	6	43	99	95	
36	27 27 994	77.831	15.828	40.1	50.5	24.3	90.6	68	40	90	84	66	65	23	1
37	27 27.518	77.764	10.459	12.0	75.2	1.5	87.1	63	45	37	56	86	35	51	1
38	27 27.042	77.698	5.090	83.9	99.8	78.8	83.7	57	50	84	28	5	5	79	1
39	27 26.567	77.632	99.721	55.7	24.5	56.0	80,2	52	56	31	0	24	75	7	l
1840	27 26.090	77.839	04.228	34.9	52.7	40.6	87.7	53	61	82	79	47	42	35	1
41	27 25.614	77.773	88.969		77.4	17.8	84.2	48	.67	29	51	66	12	63	. 1
42	27 25.139				2.0	95.1	80.7	43	72	77	23	86	82	91	
43	27 24.663		78.231	50.6	26.7	72.3	77.3	37	77	24	95	5	52	19	' :
44	27 24. 186	77.848	72.847	29.8	54.9	56.9	84.7	38	83	75	74	28	18	47	1 .
			<b>(-</b> 0							[			88		, (
1845	27 23 . 711			1.7	79.6	34.2	81.3	33	88	22 69	46 18	47 66	58	75 3	
47	27 23.235 27 22.759		- 1	73.5 45.4	4.2 28.9	11.4 88.7	77.8	28 22	93 99	17	90	86		3 31	
48	27 22.283			24.6	57.2	73.3	74.3 81.8	23	4	67	69	9	94	59	
49	27 21 . 807			96.5	81.8	50.5	78.3	18	10	15	41	28	64	87	
		' '				, . <u>,</u>						<u> </u>	· · ·		<u>-</u>
reen-	oh 0″000	0,000	0.000		0.0	0.0	0.0		0	0	10	T .	0	0	_
reen- wich	12 - 0.001	0.000	1 1	0.0 3.7	0.0	0.0 3.7	5.5	3	0	2	3	2	98		ı
	0.000	99.998	0.000	0,0	0.0	0.0	99.9	-	0	0	0	0	0	0	1
aris	12 -0.001	0.135	99.993	3.6	1.8	3.6	5.4	3	0	2	3	2	98	0	
erlin	0.000	99.990	0.001		99.9	99.7	99.6	- 0	0	0	0	0	0	0	-
etii <b>U</b>	12 - 0.001	0.127	99.993	3.4	1.7	3.4	5.1	3	0	. 2	3	2	98	0	_' '-
Wa-	0.000	0.059	99.997	1.6	0.8	1.6	2.3 7.8	I	0	1	1	1	99	0	
ington														0	

Tafel XA.

Jahr	(ε10"5)#	I <sub>a</sub>	IIa	1114	IV.	V <sub>a</sub>	VI <sub>a</sub>	VIIa	VIII	IΧα	Xa	XIa	XIIa	XIIIa	X1V <sub>a</sub>
1850	23027'21"331	77.724	40.619	68.4	6.4	27.8	74.8	13	15	62	13	47	34	15	75
51	27 20.856	77.657	35.250	40.3	31.1	5.0	71.4	8	20	9	85	66	4	43	94
S 52	27 20.379	77.865	29.866	19.5	59.4	89.6	78.8	9	26	60	64	89	70	71	24
53	27 19.903 27 19.428	77.799	24.497 19.128	91.3 63.2	84.0 8.7	66.8	75.4 71.9	- 3 - 98	31 36	7	36 8	9 28	40	99	43 62
54	2/19.420	77.732	19.120	03.2	6.7	44.1	/1.9	90	30	55	•	20	10	27	02
1855	27 18.952	77.666	13.759	35.1	33.3	21.3	68.4	93	42	2	80	47	80	55	82
S 56	27 18.475	77.873	8.376	14.3	61.6	5.9	75.9	94	47	53	59	70	47	83	11
57	27 17.999		3.007	86.2	86.2	83.2	72.4	89	53	0	31	89	17	11	31
58	27 17.524	77.741	97.638	58.1	10.9	60.4	68.9	83	58	47	3	28	87	39	50
59	27 17.048	77.674	92.269	29.9	<b>3</b> 5.5	37.7	65.5	78	63	94	75	20	57	67	69
S 1860	27 16.571	77.882	86.885	9.1	63.8	22.2	72.9	79	69	45	53	51	23	95	99
61	27 16.095	77.816	81.516	81.0	88.4	99.5	69.5	74	74	93	25	70	93	23	18
62	27 15.620	77-749	76.147	52.9	13.1	76.8	66.0	69	79	40	97	89	63	51	37
63 S 64	27 15 . 144	77.683	70.778	24.8	37.7	54.0	62.5	63	85	87	69	9	33	79	56
S 64	27 14.667	77.890	65.395	4.0	66.0	38.6	70.0	64	90	38	48	31	99	7	86
1865	27 14.192	77.824	60.026	75.9	90.6	15.8	66.5	59	96	85	20	51	69	35	5
66	27 13.716	77.758	54.657	47.7	15.3	93.1	63.0	54	1	32	92	70	39	63	25
67	27 13.240	77.692	49.288	19.6	<b>39</b> .9	70.3	59.6	49	6	80	64	89	9	90	44
S 68	27 12.763	77.899	43.904	98.8	68.2	54.9	67.0	50	12	31	43	12	76	19	74
69	27 12.288	77.833	38.535	70.7	92.9	32.2	63.6	44	17	78	15	31	46	46	93
1870	27 11.812	77.766	33.166	42.6	17.5	9.4	60.1	39	22	25	87	51	16	74	12
71	27 11.336	77.700	27.797	14.5	42.1	86.7	56.6	34	28	72	59	70	86	2	31
S 72	27 10.859	77.908	22.413	93.7	70.4	71.3	64.1	35	33	23	38	93	52	30	61
73	27 10. 384	77.841	17.045	65.6	95.1	48.5	60.6	30	39	70	10	12	22	58	80
74	27 9.908	77-775	11.676	37.4	19.7	25.8	57.1	24	44	18	82	31	92	86	٥
1875			6 000					10	40	65			62		
S 76	27 9.432 27 8.955	77.709 77.916	6.307 0.923	9.3 88.5	44.4 72.6	3.0 87.6	53.7 61.1	19 20	49 55	16	54 33	51 74	28	14 42	19 49
77	27 8.480	77.850	95.554	60.4	97.3	64.8	57.7	15	60	63	5	93	98	70	68
78	27 8.004	77.783	90.185	32.3	21.9	42.1	54.2	10	65	10	77	12	68	98	87
79	27 7.528	77.717	84.816	4.2	46.6	19.3	50.7	4	71	58	49	31	38	26	6
6.00-				٠	0		-0 -	_			-0				- 6
S 1880	27 7.051 27 6.576	77.925	79.432 74.064	83.4 55.2	74.8 99.5	3.9 81.2	58.2 54.7	5	76 82	9 56	28 O	54 74	5 75	54 82	36 55
82	27 6.100		68.695	27.1	24.1	58.4	51.2	95	87	3	72	93	45	10	75
83	27 5.624	77.726	63.326	99.0	48.8	35.7	47.8	90	92	50	44	12	15	38	94
S 84	27 5.147	77.933	57.942	78.2	77.0	20.3	55.2	91	98	1	22	35	81	66	24
								•							
1885	27 4.671	77.867	52.573	50.1	1.7	97.5	51.8	85 80	3 8	48 96	94 66	54	51 21	94	43
86 87	27 4.196 27 3.720	77.801 77.734	47.204	93.8	26.3 51.0	74.8 52.0	48.3 44.8	75	14	43	38	74	91	22 50	62 81
S 88	27 3.243	77.942	36.451	73.0	79.3	36.6	52.3	76	19	94	17	16	57	78	11
89	27 2.767	77.875	31.082	44.9	3.9	13.8	48.8	71	25	41	89	35	27	6	30
_ [			-		_							l			
1890	27 2.292		25.714	16.8	28.5	91.1	45.3	65	30	88	61	54	97	34	49
S 91	27 1.816 27 1.339		20.345 14.961	88.7 67.9	53.2 81.5	68.3 52.9	41.9 49.3	60 61	35 41	35 86	33 12	′ 74 96	67 33	62 90	69 98
93	27 1.339 27 0.863		9.592	39.8	6.1	30.2	45.9	56	46	34	84	16	3	18	18
94	27 0.387		4.223	11.6	30.8	7.4	42.4	51	51	81	56	35	73	46	37
			'	Į.				_		_	_				
1895	26 59.912		98.854	83.5	55.4	84.7	38.9	45	57	28	28	54	43	74	56
8 96	26 59.435		93.470	62.7	83.7	69.3	46.4	46	62 68	79 26	7	77	10	2	86
97 98	26 58.959 26 58.483		88.101 82.733	34.6 6.5	8.3	46.5	42.9 39.5	41 36	73	20 : 74	79 51	96	80 50	30 58	5 24
98	26 58.007		77.364	78.4	33.0 57.6	23.8 1.0	39.5 36.0	30	78	21	23	35	20	86	44
- 77		,,.,,	,,,,,,,,,	,	3,		J-1-	•	1						
	<del></del>					1									
0.1	0″000	0.027	- 0.001	0.7	0.4	0.7	1.1	I	0	0	1	0	- 1	0	1
e 0.2 e 0.3	0.000	0.055	- 0.003 - 0.004	1.5 2.2	0.7 1.I	2.2	2.2 3.3	1 2	0	1	2	1	_ i	0	3
4 0.4	-0.001	0.110	- 0.004 - 0.006	2.9	1.5	2.9	3·3 4·4	3	0	i	3	i	- i	ŏ	4
2 0.5	-0.001	0.137	-0.007	3.7	1.8	3.7	5.5	3	0	2	3	2	<b>— 2</b>	0	5
o.6 ه	-0.001	0.164	- 0.009	4.4	2.2	4.4	6.6	4	0	2	4	2	— 2	١٥	6
Tagesbruchtheile 0.0 0.0 0.0 0.7 0.0 0.0 0.0 0.7 0.0 0.0 0.0	0.001	0.192	-0.010	5.1	2.5	5.1	7.7	4	0	3	5	3	- 3 l	0	7
• • • •	100.0	0.219	- 0,012	5.9	2.9	5.9	8.8	5 6	0	3	5	3	— 3 — 3	0	8
0.9	-0.001	0.246	- 0.013	6.6	3.3	6.6	9.9	U	1	3		3	<b>— 3</b>	0	9

Tafel XA.

Jahr	(£—10"5) <sub>u</sub>	I <sub>a</sub>	IIa	$111_a$	IV,	V <sub>a</sub>	VI"	VIIa	VIIIa	IXa	Xa	XIa	XIIa	XIII.	XIV
1900	23°26′57″532		71.995	50.2	82.3	78.3	32.5	25	83	68	95	54	90	14	63
1900	26 57.056	77.627	66.626	22.1	6.9	55.5	29.0	20	89	15	67	74	60	42	82
02	26 56.580	77.561	61.257	94.0	31.5	32.8	25.6	15	94	62	39	93	30	70	, 1
03	26 56. 104		55.888	65.9	56.2	10.0	22.I	9	99	10	11	12	0	98	21
S 04	26 55.627	77.702	50.504	45.1	84.5	94.6	29.6	10	5	61	90	35	66	26	50
1905	26 55.152		45.135	17.0	9.1	71.8	26.1	5	10	8	62	54	36	54	70
06	26 54.676	77.570	39.766	88.9	33.8	49.1	22.6	0	15	55	34	74	6   76	82	89
S 08	26 54.200 26 53.723		34-397 29.014		58.4 86.7	26.3 10.9	19.1 26.6	95 96	21 26	53	85	93 16	42	10 38	38
09	26 53.247	77.644	23.645	11.8	11.3	88.2	23.1	90	32	1 33	57	35	12	66	57
1910	26 52 . 771	77.578	18.276	83.7	36.0	65.4	19.7	85	37	48	29	54	82	93	76
11	26 52.296		12.907	55.6	60.6	42.7	16.2	80	42	95	ī	74	52	21	96
S 12	26 51.819		7.523		88.9	27.3	23.7	81	48	46	79	96	19	49	25
13	26 51 . 343	77.653	2.154		13.5	4.5	20.2	76	53	93	51	16	89	77	44
14	26 50.867	77.587	96.785	78.5	38.2	81.8	16.7	70	58	40	23	35	59	5	64
1915	26 50. 391	77.520	91.416	50.4	62.8	59.0	13.2	65	64	88	95	54	29	33	83
S 16	26 49. 914	77.728	86.033	29.6	91.1	43.6	20.7	66	69	39	74	77	95	61	13
17	26 49 . 438	77.661	80.664	1.5	15.7	20.8	17.2	61	75	86	46	96	65	89	32
18	26 48,963 26 48,487		75.295 69.926	73.4	40.4 65.0	98.1	13.8	56 50	80 85	33 80	18	16	35	17	51 70
				45.3	03.0	75.3	,	30	•5	80	90	35	5	45	;
S1920	26 48.010			24.5	93.3	59.9	17.8	51	91	31	69	58	71	73	0
21	26 47.534	77.670		96.3	17.9	37.2	14.3	46	96	78	41	77	41	1	19
22	26 47.058			68.2	42.6	14.4	10.8	41	1	26	13	96	81	29	39
S 24	26 46, 582 26 46, 105		48.435	40.1 19.3	67.2 95.5	91.7 76.2	7.3 14.8	36 37	7 12	73 24	85 64	39	48	57 85	88
.025	26 45.630	77.679	37.683	91.2	20.2				18	71	36	58	18		1 ,
1925 26	26 45 . 154		37.083		44.8	53.5 30.7	7.9	31 26	23	18	8	77	88	13	26
27	26 44 . 678		26.945	34.9	69.4	8.0	4.4	21	28	65	80	96	57	69	45
S 28	26 44.201		21.561	14.1	97.7	92.6	11.9	22	34	16	59	19	24	97	75
29	26 43 . 725		16.192	86.0	22.4	69.8	8.4	17	39	64	31	39	94	25	94
1930	26 43.249	77.621	10.823	57.9	47.0	47.1	4.9	11	44	11	3	58	64	53	14
31	26 42.773	77-554	5.454	29.8	71.7	24.3	1.4	6	50	58	75	77	34	81	33
S 32	26 42.296		0.071		99.9	8.9	8.9	7	55	9	53	•	0	9	63
33	26 41 . 821 26 41 . 345		94.702		24.6	86.2	5.4	2	61 66	56	25	19	70	37	82
34	20 41 . 345	//.029	89.333	52.7	49.2	63.4	2.0	97	00	4	97	39	40	03	1 1
1935	26 40 . 869			24.6	73.9	40.7	98.5	91	71	51	70	58	10	93	20
S 36	26 40.392			3.8	2.1 26.8	25.2	6.0	92	77	2	48	81	76	21	50 69
37 38	26 39.916 26 39.440		73.211 67.842	75.7 47.6	51.4	2.5	2.5	87	82	49 96	92	19	16	49 77	88
39	26 38.964		62.473	19.5	76.1	79.7 57.0	99.0	76	93	43	64	39	86	5	8
S 1940	26 38.487		57.000					_0	0.0			61		!	1
3 1940				98.7 70.6	4.4 29.0	41.6 18.8	3.0 99.5	78 72	98 4	94	43	81	53	33	37
42	26 37 536				53.6	96.1	96.1	67		89	87			89	76
43	26 37.060				78.3	73.3	92.6	62	14	36	59	19	63	17	95
S 44	26 36.583				6.6	57.9	0.1	63	20	87	38	42	29	45	25
1945	26 36.107	77.721	30.230	65.4	31.2	35.2	96.6	57	25	34	10	61	99	73	44
46	26 35.631			37.3	55.9	12.4	93.1	52	30	81	82	81	69	1	63
9 47	26 35.155				80.5	89.7	89.6	47	36	29	54	0	39	29	83
S 48	26 34.678			11 - "	8.8	74.2	97.1	48	41	80	33	23	5	57 85	1 12
49	26 34.202	77.730	8.740	60.2	33.4	51.5	93.7	43	47	27	5	42	75	٥٥	32
Green-	( oh o″ooo	0.000	0.000	0.0	0.0	0.0	0.0	0	0	0	0			0	0
wich	12 -0.001	L	99.993	3.7	1.8	3.7	5.5	3	0	2	3	2	98	0	5_
Paris	0.000	99.998			0.0	0.0	99.9	0	0	0	0	0	0	0	0
<u> </u>	0.000		99.993	99.7	99.9	3.6 99.7	5.4 99.6	3	0	2	3	0	98	- 0	-5
Berlin	12 -0.001		99.993		1.7	3.4	5.1	_3		2	3	2	98		5
Wa-	0.000	1 2	99.997		0.8	1.6	2.3	1	0	1	I	1	99	0	2
shi <b>ngt</b> on	12 -0.001	0.196	99.990	5.2	2.6	5.2	7.8	4	1 0	3	5	3	97	10	<u>.                                     </u>

Tafel XA.

Jahr	(ε—10″5) <sub>α</sub>	I <sub>a</sub>	II.	III.	IV <sub>a</sub>	V <sub>a</sub>	VIa	VIIa	VIIIa	IXa	Xa	XIa	XIIa	XIIIa	XIVa
1950	23°26′33″726	77.664	3.371	32.1	58.1	28.7	90,2	37	52	74	77	61	45	13	51
51	26 33.250	77.597	98.002	4.0	82.7	6.0	86.7	32	57	21	49	81	15	41	70
S 52	26 32 . 773	77.805	92.618	83.2	11.0	90.6	94.2	33	63	72	28	4	82	69	•
53	26 32.298	77.738	87.249	55.1	35.6	67.8	90.7	28	68	19	0	23	52	97	19
54	26 31.822	77.672	81.880	27.0	60.3	45.1	87.2	23	73	67	72	42	22	25	38
1955	26 31 . 346	77.606	76.511	98.8	84.9	22.3	83.8	17	79	14		61	92	52	58
8 56	26 30.870	77.813	71.128	78.0	13.2	6.9	91.2	18	84	65	44 22	84	58	81	87
57	26 30.393	77.747	65.759	49.9	37.8	84.2	87.8	13	90	12	94	4	28	8	7
58	26 29.917	77.681	60.390	21.8	62.5	61.4	84.3	. 8	95	59	66	23	98	36	26
59	26 29.441	77.614	55.021	93.7	87.1	38.7	80.8	3	٥	7	38	42	68	64	45
0	a6 a8 a6.	0													1
S 1960 61	26 28.964 26 28.488	77.822 77.755	49.637 44.268	72.9 44.8	15.4 40.0	23.2	88.3 84.8	4 98	6	57	17 89	65 84	34	92 20	75 94
62	26 28.012	77.689	38.899	16.6	64.7	77.7	81.3	98	16	5 52	61	4	74	48	13
63	26 27.536	77.623	33.530	88.5	89.3	55.0	77.9	88	22	99	33	23	44	76	32
S 64	26 27.059	77.830	28.147	67.7	17.6	39.6	85.3	89	28	50	12	46	111	4	62
					·					-		'	i		
1965	26 26. 583	77.764	22.778	39.6	42.3	16.8	81.9	84	33	97	84	65	81	32	81
66	26 26.108	77.698	17.409	11.5	66.9	94.1	78.4	78	38	45	56	84	51	60	1
67 S 68	26 25.632 26 25.154	77.631 77.839	12.040 6.656	83.4 62.6	91.5	71.3	74.9	73	43	92	28	4 26	20 87	88 16	20 50
69	26 24 . 679	77.039	1.287	34.4	19.8 44.5	55.9 33.2	82.4 78.9	74 69	49 54	43 90	7 79	46	57	44	69
	20 24.079	//-//3	/	37.7	77.3	33	70.9	• •	34	,,,	13	7	3/	77	, ,
1970	26 24, 203	77.706	95.918	6.3	69.1	10.4	75.4	64	59	37	51	65	27	72	88
71	26 23 . 727	77.640	90.550	78.2	93.8	87.7	72.0	58	65	84	23	84	97	0	7
S 72	26 23.250	77.847	85.166	57-4	22.0	72.2	79.4	59	71	35	2	7	63	28	37
73	26 22 . 774	77.781	79.797	29.3	46.7	49.5	76.0	54	76	83	74	26	33	56	56
74	26 22.298	77.715	74.428	1,5	71.3	26.7	72.5	49	81	30	46	46	3	84	76
1975	26 21 . 822	77.648	69.059	73.1	96.0	4.0	69.0	44	86	77	18	65	73	12	95
S 76	26 21 . 345	77.856	63.675	52.3	24.2	88.6	76.5	45	92	28	97	88	39	40	25
77	26 20.869	77.790	58.306	24.I	48.9	65.8	73.0	39	97	75	69	7	9	68	44
78	26 20.393	77.723	52.938	96.0	73.5	43.1	69.5	34	3	22	41	26	79	96	63
79	26 19.917	77.657	47.569	67.9	98.2	20.3	66.1	29	8	70	13	46	49	24	82
00		06 -							_						
S 1980	26 19.440 26 18.964	77.865	42.185 36.816	47.1 19.0	26.4	4.9 82.2	73.5 70.1	30	14	21 68	91	69 88	16 86	52 80	12
82	26 18.488	77.732	31.447	90.9	51.1 75.7	59.4	66.6	25 19	19 24	15	63 35	7	56	8	31 51
83	26 18.012	77.666	26.078	62.7	0.4	36.7	63.1	14	29	62	33 7	26	26	36	70
S 84	26 17.535	77.873	20,694	41.9	28.7	21,2	70.6	15	35	13	86	49	92	64	99
					·			-		_ [			į -		
1985	26 17.059	77.807	15.326	13.8	53.3	98.5	67.1	10	40	61	58	69	62	92	19
86	26 16. 583	77.740	9.957	85.7	77.9	75.7	63.6	5	46	8	30	88	32	20	38
S 88	26 16.108 26 15.630	77.674	4.588 99.204	57.6 36.8	2.6	53.0	60.2	99	51	55 6	2 81	30	68	48 76	57 87
89	26 15.154	77.815	93.835	8.7	30.9 55.5	37.6 14.8	64.2	95	57 62	53	53	49	38	4	6
- [		//3	73.033	.,	33.3	- 4	-4	,,,		, <b>,</b> ,	,,	"	,,,	, T	
1990	26 14.679	77-749	88.466	80.5	80.2	92.1	60.7	90	67	0	25	69	8	32	25
91	26 14.203				4.8	69.3	57.2	84	72	48	97	88	78	60	45
S 92	26 13.725	77.890	77.714	31.6	33.1	53.9	64.7	85	78	99	76	11	45	88	74
93	26 13.250 26 12.774	77.824	72.345	3.5	57.7	31.2	61.2	80	83	46	48 20	30	15	16	94
94	2012.774	77.758	66.976	75.4	82.4	8.4	57.8	75	89	93	<b>4</b> 0	49	85	44	13
1995	26 12.298	77.691	61.607	47.3	7.0	85.7	54.3	70	94	40	92	69	55	72	32
8 96	26 11.821	77.899	56.223	26.5	35.3	70.2	61.8	71	7	91	71	92	21	6	62
97	26 11.345	77.832	50.854	98.3	59.9	47.5	58.3	65	5	38	43	11	91	28	81
98	26 10.869	77.766	45.485	70.2	84.6	24.7	54.8	60	10	86	15	30	61	56	٥
99	26 10.393	77.700	40.116	42.I	9.2	2.0	51.3	55	15	33	87	49	31	84	20
0.1	0″000	0.027	- 0.001	0.7	0.4	0.7	1.1	1	0	0	1	0	-0	0	ı
	0.000	0.055	— o.oo3	1.5	0.7	1.5	2,2	1	0	1	I	ī	-1	٥	2
ē 0.3	0.000	0.082	- 0.004	2.2	1.1	2.2	3.3	2	0	1	2	1	-1	0	3
t.0 (F	0.001	0.110	0.006	2.9	1.5	2.9	4.4	3	. 0	1	3	1	— I	0	4
ž 0.5	-0.001	0.137	0.007	3.7	1.8	3.7	5.5	3	. 0	2	3	2	— 2 — 2	0	5
Tagesbruchtheile	0.001 0.001	0.164	- 0.009 - 0.010	4.4	2.2	4.4	6.6	4	0	2	4	2	1 — 2 1 — 3	0	7
± 0.8	-0.001	0.192	- 0.010 - 0.012	5.1 5.9	2.5	5.1	7.7 8.8	5	0	3	5 5	3	— 3 — 3	0	8
0.9	0.001		-0.013	6.6	3.3	6.6	9.9	6	1	3	6	3	-3	0	9
					3.3				L				<u> </u>	<u> </u>	لسئسا

Tafel XA.

Jahr	(ε-10"5)	I <sub>a</sub>	II.	Jahr	(ε-10"5)μ	I.	$\Pi_a$	Jahr	(ε—10"5)α	I <sub>a</sub> ·	II.a	Jahr	(ε—10"5)α	I	II.
S 2000	23°26′ 9″916	77.907	34-733	2050	23°25'46"104	77.877	66.110	2100	23°25'22"291	77.847	97.487	2150	23°24'58"478	77.818	28.844
OI	26 9.440	77.841	29.364	51	25 45.628	77.811	60.741	01	25 21.815	77.781	921118	51	24 58.002	77.751	23.495
02	26 8.964		23.995	S 52	25 45.151	78.019	55-357	02	25 21.339	77.715	86.749	S 52	24 57.525	77-959	
03	26 8.488	1	18.626	53	25 44.675	77.952	49.988	03	25 20,863	77.649	81.380	53	24 57.049	77.892	
S 04	26 8.011	77.916	13.242	54	25 44.199	7 <b>7.88</b> 6	44.619	S 04	25 20.386	77.856	75.996	54	24 56.573	77.826	7-374
2005	26 7.535	77.849	7.873	2055	25 43.723	77.820	39.250	2105	25 19.910	77.790	70.627	2155	24 56.097	77.760	
06	26 7.059		2.504	S 56	25 43.245	78.027	33.867	ა6	25 19.434	77.723	65.258	S 56	24 55.620	77.967	90.521
07	26 6.583		97.135	57	25 42.770	77.961	28,498	97	25 18.958	77.657	59.890	57	24 55-144	77.901	
S 08	26 6.106	1	91.752	58	25 42.294	77.894	23.129	S 08	25 18.481	77.865	54.506	58		77.835	85.583
99	26 5.630	77.858	86.383	59	25 41.818	77.828	17.760	99	25 18.005	77.798	49.137	59	24 54.192	77.768	80.514
2010	26 5.154	1	81.014	8 2060	25 41.340	<b>78.</b> 036	12.376	2110	25 17.529	77.732	43.768	S 2160	24 53.715	77.976	75-131
. 11	26 4.678	1	75.645	61	25 40.864	77.969	7.007	11	25 17.053	77.666	38.399	61	24 53.239	77.910	1
S 12	26 4.201		70.261	62	25 40.388	77-903	1.638	8 12	25 16.575	77.873	33.015	62	24 52.763	77.843	
13	26 3.725		64.892	63	25 39.913	77.837	96.269	13	25 16.100	77.807	27.647	63	24 52.287	77.777	59.024
14	26 3.249	77.800	59-523	8 64	25 39-435	78.044	90.886	14	25 15.624	77.740	22.278	S 64	24 51,810	77.984	53.t40
2015	26 2.773	77.734	54-155	2065	25 38.959	77.978	85.517	2115	25 15.147	77.674	16.909	2165	24 51.334	77.918	48.272
S 16	26 2.296	1	48.771	66	25 38.483	77.912	80.148	8 16	25 14.670	77.882	11.525	66	24 50.858	77.852	42,903
17	26 1.820	1	43.402	67	25 38.007	77.845	74-779	17	25 14.194	77.815	6.156	67	24 50.383	77.786	37-534
18	26 1.344	1	38.033	S 68	25 37.530	78.053	69.395	18	25 13.719	77-749	0.787		24 49.905	77-993	
19	26 0,868	77-743	32.664	69	25 37.054	77.986	64.026	19	25 13.243	77.683	95.418	69	24 49.429	77.927	20.752
S 2020	26 0.391	77.950	27.280	2070	25 36.578	77.920	58.657	S 2120	25 12.765	77.890	90.035	2170	24 48.954	77.860	21.41
21	25 59.915	77.884	21.911	71	25 36.102	77.854	53.288	21	25 12.289	77.824	84.666	71	24 48.478	77-794	16.34
22	25 59.439	77.817	16.543	S 72	25 35.625	78.061	47.905	22	25 11.813	77.758	79.297	S 72	24 48.000	78.002	Intro
23	25 58.962		11.174	73	25 35.149	77-995	42.536	23	25 11.338	77.691	73.928	73	24 47·525	77-935	5.291
S 24	25 58.486	77-959	5.790	74	25 34.673	77.929	37.167	S 24	25 10.862	77.899	68.544	74	24 47.049	77.869	99.92
2025	25 58.010	77.892	0.421	2075	25 34.197	77.862	31.798	2125	25 10.384	77.832	63.175	2175	24 46.573	77.803	94-55.
26	25 57-534	77.826	95.052	S 76	25 33.720	78.070	26.414	26	25 9.908	77.766	57.806	S 76	24 46.096	78.010	8y.160
27	25 57.058		89.683	77	25 33.244	78.004	21.045	27	25 9.432	77.700	52.438	77	24 45.620	77-944	
S 28	25 56.581	1	84.300	78	25 32.768	77-937	15.677	S 28	25 8.955	77.907	47.054	78	24 45.144	77.878	78.43
29	25 56.105	77.901	78.931	79	25 32.292	77.871	10.308	29	25 8.479	77.841	41.685	79	24 44.668	77.811	73.ot 3
2030	25 55.629	77.835	73.562	S 2080	25 31.815	78.078	4.924	2130	25 8.003	77-775	36.316	8 2180	24 44.191	78.019	67.67
31	25 55.153	1	68.193	81	25 31.339	78.012	99.555	31	25 7.527	77.708	30.947	81	24 43.715	77-952	62.510
8 32	25 54.676	1	62.809	82	25 30.863	77.946	94.186	S 32	25 7.050	77.916	25.564	82	24 43.239	77.886	56.541
33	25 54.200		57-440	83	25 30.387	77.880	88.817	33	25 6.574	77.850	20.195	83	24 42.763	77.820	51.57
34	25 53.724	77.843	52.071	8 84	25 29.910	78.087	83.434	34	25 6.098	77.783	14.826	S 84	24 42.286	78.027	40.18
2035	25 53.248	77.777	46.702	2085	25 29.434	78.021	78.065	2135	25 5.622	77.717	9-457	2185	24 41,810	77.961	40.82.
S 36	25 52.771	77.984	41.319	86	25 28.958	77-954	72.696		25 5.145	77.924	4.073	86	24 41.334	77.895	35.451
3 <b>7</b>	25 52.295	77.918	35.950	87	25 28.482	77.888	67.327	37	25 4.669	77.858	98.704	87	24 40.858	77.828	30.06
38	25 51.819	77.852	30.581	S 88	25 28,005	78.096	61.943	38	25 4.193	77-792	93.335	S 88	24 40.381	78.036	24.09
39	25 51.343	77.785	25.212	89	25 27.529	78.029	56.574	39	25 3.717	77.726	87.966	89	24 39.905	77.970	19.35
S 2040	25 50.866	77.993	19.828	2090	25 27.053	77.963	51.205	S 2140	25 3.240	77.933	82.583	2190	24 39.429	77.903	15.00
41	25 50.390	1	14.459	91	25 26.577	77.897	45.836	41	25 2.764	77.867	77.214	91	24 38.953	77.837	8.5,2
42	25 49.914		9.090	8 92	25 26.100	78.104	40.453	42	25 2,288	77.800	71.845		24 38.476		3.200
43			3.721	93	25 25.624	78.038	35.084	43	25 1.812		66.476	93	24 38.000	77-978	97.53
S 44			98.338	94	25 25.148	77.97 I	1	S 44	25 1.335	77.942	61.092		24 37-524		
2045	25 48.485	77.035	92.969	2095	25 24.672	77.905	24.346	2145	25 0.859	77.875	55.723	2195	24 37.048	77.845	57.10
46					ľ	78.113	18.962	46	25 0.383	77.809		8 96			
47	1		82.231	97	25 23.719	78.046	13.593	47	24 59.907	77.743	44.986	97	24 36.095		
S 48			76.847	98	25 23.243	77.980	8.225		24 59.430	77.950	39.602	98	24 35.620		
49	1 - 1	1.	71.478	99		77.914	2.856	49	24 58.954	77.884	34.233	99	24 35-144	77.854	
',	1	<u></u>	<u> </u>	<u>L</u>	l							<u> </u>	<u> </u>	<u> </u>	

Greenwich	0h	0000"0 100.0	0.000	0.000	0.1	o"ooo	0.027	0.001 0.003
		- 0.001	0.137	99.993	\$ 0.2	0.000	0.055	
Paris	0	0.000	99.998	0.000	<b>년</b> 0.3	0.000	0.082	-0.004
	12	- 0.001	0.135	99.993	평 0.4	- 0.001	0.110	o. <b>oo</b> 6
Berlin	10	0.000	99,990	0.001	E 0.5	- 0.001	0.137	0.007
Dellin	12	- 0.001	0.127	99-993	a 0.6	- 0.001	0.164	0.009
Washington	10	0,000	0.059	99-997	\$ 0.7	- 0.001	0.192	0.010
A SPITITE COL	[12	0.001	0.196	99.990	E 0.8	0.001	0.219	-0.012
			<u> </u>		0.9	0.001	0.246	-0.013
								<u>'                                      </u>

Tafel XB.

vergl. pag. 119 u. 240.

Mon T	nats- ag	$\varDelta arepsilon_d$	$I_d$	$\Pi_d$	$\Pi_d$	IV <sub>d</sub>	$V_d$	$VI_d$	VIId	$VIII_d$	$IX_d$	$X_d$	XI <sub>d</sub>	$X1I_d$	$XIII_d$	$XIV_d$
Gem. Jahr	Schalt- Jahr						Janu	ıar								
0	1 1	0″500	0,000	0.000	0.0	0.0	0.0	0.0	0	0	0	0	0	0	0	٥
I	2	0.499	0.274	99.985	7.3	3.6	7.3	10.9	6	1	4	7	4	96	0	10
2	3	0.497	0.548	99.971	14.6	7.3	14.7	21.9	13	1	7	14	7	93	0	21
3	4	0.496	0.821	99.956	22.0	10.9	22.0	32.8	19	2	11	20	11	89	0	31
4	5	0.495	1.095	99.941	29.3	14.5	29.3	43.8	25	2	15	27	14	85	0	42
5	6	0.493	1.369	99.926	36.6	18.1	36.7	54.7	31	3	18	34	18	82	0	52
6	7 8	0.492	1.642	99.912	43.9	21.8	44.0	65.7	38	3	22	41	22	78	0	63
7 8	ا ۋ	0.491	1.917	99.897	51.2 58.6	25.4	51.3	76.6	44	4	26	47	25	74 71	I	73
9	10	0.488	2.464	99.868	65.9	32.7	66.0	87.6 98.5	50	5	30	54 61		67	i	84
	·		<u> </u>				<u>'</u>			6	33	68	33_			94
10 11	11	0.487	2.738 3.012	99.853	73.2	36.3	73.3	9.5	64	6	37	i .	36	64	1 1	5
12	13	0.484	3.285	99.838	80.5 87.8	39.9	80.7 88.0	20.4	69	7	41	74 81	40	59 56	1	15 26
13	14	0.483	3.559	99.823	95.1	43.5	i	31.4 42.3	75 82	7	44 48	88	43	_	i	36
14	15	0.482	3.833	99.794	2.5	50.8	95.4		88	8	52	95	47	53 49	ī	46
15	16	0.480	4.107	99.779	9.8	54.4	10.0	53.3 64.2	94	8	55	2	54	45	i	57
16	17	0.479	4.381	99.765	17.1	58.1	17.4	75.2	I	9	59	8	58	42	ī	67
17	18	0.478	4.654	99.750	24.4	61.7	24.7	86.I	7	10	63	15	61	38	i	78
18	19	0.477	4.928	99.735	31.8	65.3	32.0	97.1	13	10	66	22	65	34	i	88
19	20	0 475	5.202	99.721	39.1	69.0	39.4	8.1	19	11	70	29	69	31	1	99
20	21	0.474	5.476	99.706	46.4	72.6	46.7	19.0	26	11	74	35	72	27	2	9
21	22	0.473	5.750	99.691	53.7	76.2	54.0	29.9	32	12	78	42	76	23	2	20
22	23	0.471	6.023	99.676	61.0	79.8	61.4	40.9	38	12	81	49	80	20	2	30
23	24	0.470	6.297	99.662	68.4	83.5	68.7	51.8	45	13	85	56	83	16	2	41
24	25	0.469	6.571	99.647	75.7	87.1	76.0	62.8	51	13	89	63	87	13	2	51
25	26	0.467	6.845	99.632	83.0	90.7	83.4	73-7	57	14	92	69	90	9	2	62
26	27	0.466	7.119	99.618	90.3	94.4	90.7	84.7	63	15	96	76	94	Ś	2	72
27	28	0.465	7.392	99.603	97.6	98.0	98.0	95.6	70	15	6	83	98	2	2	83
28	29	0.464	7.666	99.588	5.0	1.6	5.4	6.6	76	16	3	90	í	98	2	93
29	3ó	0.462	7.940	99.573	12.3	5.2	12.7	17.5	82	16	7	96	5	94	2	3
30	31	0.461	8.214	99.559	19.6	8.9	20,0	28.5	89	17	11	3	8	91	2	14
31	j <sup>3-</sup>	0.460	8.488	99.544	26.9	12.5	27.4	39.4	95	17	14	10	12	87	2	24
Gem.	Schalt-						Febr	าเลา								
Jahr	Jahr			1												
O	1	0.460	8.488	99.544	26.9	12.5	27.4	39.4	95	17	14	10	12	87	2	24
1	2	0.458	8.761	99.529	34.2	16.1	34.7	50.4	I	18	18	17	16	83	2	35
2	3	0.457	9.035	99.515	41.6	19.8	42.I	61.3	7	19	22	23	19	80	3	45
3	4	0.456	9.309	99.500	48.9	23.4	49.4	72.3	14	19	25	30	23	76	3	56 66
4	5 6	0.454	9.583	99.485	56.2	27.0	56.7	83.2	20	20	29	37	27	72	3	
5	1 .	0.453	9.856	99.470	63.5	30.6	64.1	94.2	26	20	33	44	30	69	3	77 87
7	7 8	0.452	10.130	99.456	70.8	34.3	71.4	5.1 16.1	33	2 I 2 I	37	51	34	65 62	3	87 98
8	9	0.450	10.404	99.441 99.426	78.2	37.9	78.7 86.1	27.0	39	21	40 44	57 64	37 41	58	3	9°
					85.5	41.5			45_		-	<del>-</del>				
9	10 11	0.448	10.952	99.412	92.8	45.2 48.8	93.4	38.0	51	22	48	71 78	45	54	3	19
11	11	0.447	11.225	99.397	0.1		0.7 8.1	48.9	58 64	23	51	78 84	48	51	3	29
12	13	0.445	11.499	99.382   99.367	7.4	52.4 56.1		59.9 70.8	70	24	55	91	52 55	47 43	3	39 50
13	14	0.444	12.047	99.307	14.8 22.1	59.7	15.4 22.7	81.8	77	25	59 62	98	59	43 40	3	60
14	15	0.443	12.321	99.333	29.4	59.7 63.3	30.1	92.7	83	25	66	5	63	36	3	71
15	16	0.440	12.594	99.323	36.7	66.9	37.4	3.7	89	26	70	12	66	32	4	81
16	17	0.439	12.868	99.309	44.I	70.6	44.7	14.6	95	26	73	18	70	29	4	92
17	18	0.437	13.142	99.294	51.4	74.2	52.1	25.6	2	27	77	25	73	25	4	2
18	19	0.436	13.416	99.279	58.7	77.8	59.4	36.5	8	28	81	32	77	21	4	13
19	20	0.435	13.690	99.265	66.0	81.5	66.7	47.5	14	28	85	39	81	18	4	23
20	21	0.435	13.963	99.205	73.3	85.1	74.1	58.4	21	29	88	45	84	14	4	34
21	22	0.434	14.237	99.235	80.7	88.7	81.4	69.4	27	29	92	52	88	11	4	44
22	23	0.431	14.511	99.235	88.0	92.3	88.8	80.3	33	30	96	59	92	7	4	55
23	24	0.430	14.785	99.206	1	96.0	96.1	91.3	39	30	99	66	95	3	4	65
24	25	0.428	15.058	99.191	2.6	99.6	3.4	2,2	46	31	3	72	99	Ö	4	76
25	26	0.427	15.332	99.176	9.9	3.2	10.8	13.2	52	31	7	79	2	96	4	86
26	27	0.426	15.606	99.162		6.9	18.1	24.1	58	32	IÓ	86	6	92	4	96
27	28	0.424	15.880	99.147		10.5	25.4	35.1	64	33	14	93	10	89	4	7
28	29	0.423	16.154	99.132		14.1	32.8	46.0	71	33	18	ío	13	85	5	17
			, , ,						'	1						,

Tafel XB.

Monats- Tag  1 0"422 2 0.420 3 0.419 4 0.418 5 0.417 6 0.415 7 0.414 8 0.413 9 0.411 10 0.409 11 0.409 12 0.407 13 0.406 14 0.405 15 0.404 16 0.402	I <sub>d</sub> 16.427 16.701 16.975 17.249 17.523 17.796 18.070 18.344 18.618 18.892	99.117 99.103 99.089 99.073 99.044 99.029 99.014	39.2 46.5 53.9 61.2 68.5 75.8	IV <sub>d</sub> 17.7 21.4 25.0 28.6	40.1 47.4	VI <sub>d</sub>	VIId	VIII <sub>d</sub>	IX <sub>d</sub>	X <sub>d</sub>	XI <sub>d</sub>	XII <sub>d</sub>	XIII	XIV
2 0.420 3 0.419 4 0.418 5 0.417 6 0.415 7 0.414 8 0.413 9 0.411 10 0.409 11 0.409 12 0.406 14 0.405 15 0.404	16.701 16.975 17.249 17.523 17.796 18.070 18.344 18.618	99.103 99.089 99.073 99.059 99.044 99.029	46.5 53.9 61.2 68.5	21.4 25.0	40.1 47.4	57.0								
2 0.420 3 0.419 4 0.418 5 0.417 6 0.415 7 0.414 8 0.413 9 0.411 10 0.409 12 0.407 13 0.406 14 0.405 15 0.404	16.701 16.975 17.249 17.523 17.796 18.070 18.344 18.618	99.103 99.089 99.073 99.059 99.044 99.029	46.5 53.9 61.2 68.5	21.4 25.0	47.4									
2 0.420 3 0.419 4 0.418 5 0.417 6 0.415 7 0.414 8 0.413 9 0.411 10 0.409 11 0.409 12 0.406 14 0.405 15 0.404	16.975 17.249 17.523 17.796 18.070 18.344 18.618	99.089 99.073 99.059 99.044 99.029	46.5 53.9 61.2 68.5	21.4 25.0	47.4		77	34	21	6	17	81	1 5	28
4 0.418 5 0.417 6 0.415 7 0.414 8 0.413 9 0.411 10 0.409 11 0.409 12 0.407 13 0.406 14 0.405 15 0.404	17.249 17.523 17.796 18.070 18.344 18.618	99.073 99.059 99.044 99.029	61.2 68.5			67.9	83	34	25	13	20	78	5	38
5 0.417 6 0.415 7 0.414 8 0.413 9 0.411 10 0.410 11 0.409 12 0.407 13 0.406 14 0.405 15 0.404	17.523 17.796 18.070 18.344 18.618	99.059 99.044 99.029	68.5	28.6	54.8	78.9	90	35	29	20	24	74	5	49
6 0.415 7 0.414 8 0.413 9 0.411 10 0.410 11 0.409 12 0.407 13 0.406 14 0.405 15 0.404	17.796 18.070 18.344 18.618	99.044 99.029	1 =	امدما	62.1	89.8	96	35	33	27	28	70	5	59
7 0.414 8 0.413 9 0.411 10 0.409 11 0.409 12 0.406 14 0.405 15 0.404	18.070 18.344 18.618	99.029		32.3 35.9	69.4 76.8	0.8	9	36 37	36 40	33 40	31	67 ·	5	70 80
8 0.413 9 0.411 10 0.410 11 0.409 12 0.407 13 0.406 14 0.405 15 0.404	18.344 18.618		83.1	39.5	84.1	22.7	15	37	44	47	39	60	5	91
10 0.410 11 0.409 12 0.407 13 0.406 14 0.405 15 0.404		! フフ・イ・4	90.5	43.2	91.4	33.6	21	38	47	54	42	56	5	í
11 0.409 12 0.407 13 0.406 14 0.405 15 0.404	18.892	99.000	97.8	46.8	98.8	44.6	27	38	51	61	46	52	5	12
12 0.407 13 0.406 14 0.405 15 0.404		98.985	5.1	50.4	6.1	55.5	34	39	55	67	49	. 49	5	22
13 0.406 14 0.405 15 0.404	19.165	98.970	12.4	54.0	13.4	66.5	40	39	58	74	53	45	5	32
14 0.405 15 0.404	19.439	98.956 98.941	19.7	57.7 61.3	20.8 28.1	77.4 88.4	46	40 40	62	81 88	57	41 38	5	43
15 0.404	19.987	98.926	27.1 34.4	64.9	35.4	99.3	53 59	41	69	94	64	34	6	64
16 0 402	20.261	98.912	41.7	68.6	42.8	10.3	65	42	73	1	67	30	6	74
10   0.402	20.534	98.897	49.0	72.2	50.1	21.2	71	42	77	8	71	27	6	85
17 0.401	20.808	98.882	56.3	75.8	57.5	32.2	78	43	81	15	75	23	6	95
18 0.400	21.082	98.867	63.7	79.4	64.8	43.1	84	43	84 88	21 28	78 82	19 16	6	16
19 0.398	21.356 21.629	98.852 98.838	71.0 78.3	83.1 86.7	72.1 79.5	54.1 65.0	90	44 44	92	28 35	86	10	6	1 27
21 0.396	21.903	98.823	85.6	90.3	86.8	76.0	3	45	95	42	89	8	6	3.
22 0.394	22.177	98.809	92.9	94.0	94.1	86.9	9	46	99	49	93	5	6	48
23 0.393	22.451	98.794	0.3	97.6	1.5	97.8	15	46	3	55	96	ī	6	58
24 0.392	22.725	98.779	7.6	1,2	8.8	8.8	22	47	6	62	0	98	6	68
25 0.391 26 0.389	22.998	98.764	14.9	4.8	16.1	19.7	28	47	10	69	4	94	6	79 89
26 0.389 27 0.388	23.272 23.546	98.750 98.735	22.2 29.5	8.5 12.1	23.5 30.8	30.7 41.6	34 41	48 48	14	76 82	7	90 87	7	99
28 0.387	23.820	98.720	36.9	15.7	38.1	52.6	47	49	21	89	14	83	7	10
29 0.385	24.094	98.706	44.2	19.4	45.5	63.5	53	49	25	96	18	79	7	21
30 0.384	24.367	98.691	51.5	23.0	52.8	74.5	59	50	28	3_	22	76	7	31
31   0.383	24.641	98.676	58.8	26.6	60.1	85.4	66	51	32	10	25	72	7	42
						pril								l ==
1 0.381 2 0.380	24.915 25.189	98.661.		30.3	67.5 74.8	96.4	72 78	51 52	36 40	16 23	29	68 65	7	63
3 0.379	25.463	98.632	73.5 80.8	33.9 37.5	82.1	7·3 18.3	85	52	43	30	33 36	61	/ /	73
4 0.378	25.736	98.617	88.1	41.1	89.5	29.2	91	53	47	37	40	57	7	84
5 0.376	26.010	98.603	95.4	44.8	96.8	40.2	97	53	51	43	43	54	7	94
	26.284	98.588	2.7	48.4	4.2	51.1	4	54	54	50	47	50	7	5
7 0.374 8 0.372	26.558 26.832	98.573	10.1	52.0	11.5	62.1 73.0	16	55	58 62	57 64	51 54	47 43 ′	7 8	15 25
9 0.371	27.105	98.558	17.4 24.7	55.7 59.3	26.2	84.0	22	55 56	65	70	58	39	8	36
10 0.370	27.379	98.529	32.0	62.9	33.5	94.9	29	56	69	77	61	36	8	46
11 0.368	27.653	98.514	39.3	66.5	40.8	5.9	35	57	73	84	65	32	8	57
12 0.367	27.927	98.500	46.7	70.2	48.2	16.8	41	57	76	91	69	28	8	67
13 0.366	28.200	98.485	54.0	73.8	55.5	27.8	48	58	80	98	72	25	8	78 88
14 0.364 15 0.363	28.474 28.748	98.470 98.456	61.3 68.6	77.4 81.1	62.8 70.2	38.7 49.7	54 60	58 59	84 88	4	76 80	21 17	8	99
16 0.362	29.022	98.441	75.9	84.7	77.5	60.6	66	60	91	18	83	14	8	. ,,
17 0.361	29.296	98.426	83.3	88.3	84.8	71.6	73	60	95	25	87	10	8	20
18 0.359	29.569	98.411	90.6	91.9	92.2	82.5	79	61	99	31	90	6	8	30
19 0.358	29.843	98.397	97.9	95.6	99.5	93.5	85	61		38	94_	3	8	41
20 0.357	30.117	98.382	5.2	99.2	6.8	4.4	92	62	6	45	98	99	8	51 61
21 0.355	30.391 30.665	98.367 98.353	12.5	2.8 6.5	14.2 21.5	15.4 26.3	98	62 63	10	52 59	5	96 92	9	72
23 0.353	30.938	98.338	27.2	10.1	28.8	37.3	10	64	17	65	8	88	9	82
24 0.351	31,212	98.323	34.5	13.7	36.2	48.2	17	64	21	72	12	85	9	93
25 0.350	31.486	98.308	41.8	17.4	43.5	59.2	23	65	24	79	16	81	9	3
26 0.349	31.760	98.294	49.1	21.0	50.9	70.1	29	65	28	86	19	77	9	14
27 0.348 28 0.346	32.034	98.279 98.264	56.5	24.6 28.2	58.2	81,1	36	66 66	33 37	92 99	23	74 70	9	35
28 0.346 29 0.345	32.307 32.581	98.204	63.8 71.1	31.9	65.5 72.9	92.0 3.0	42	67	37 40	6	30	66	9	45
30 0.344	32.855	98.235	78.4	35.5	80.2	13.9	54	67	44	13	34	63	9	56

Tafel KB.

	<del></del>							· ·							
Monats- Tag	⊿8 <sub>d</sub>	$I_d$	$II_d$	$III_d$	IV <sub>d</sub>	V <sub>d</sub>	VId	VIId	VIII <sub>d</sub>	$IX_d$	$X_d$	$XI_d$	XIId	XIII <sub>d</sub>	XIV <sub>d</sub>
						Ŋ	<b>L</b> ai								
1	0"342	33.129	98.220	85.7	39.1	87.5	24.9	61	68	47	1 10	1 25	1 50		66
2	0.341	33.402	98.205	93.1	42.8	94.9	35.8	67	69	47 50	19 26	37	5 <b>9</b>	9	77
3	0.340	33.676	98.191	0.4	46.4	2,2	46.8	73	69	55	33	45	52	ģ	87
4	0.338	33.950	98.176	7.7	50.0	9.5	57.7	80	70	59	40	48	48	9	97
5	0.337	34.224	98.161	15.0	53.6	16.9	68.7	86	70	62	47	52	45	10	8
6	0.336	34.498	98.147	22.3	57.3	24.2	79.6	92	71	66	53	55	41	10	18
7 8	0.335	34.771	98.132	2947	60.9	31.5	90.6	98	71	70	60	59	37	10	29
9	0.333	35.045	98.117	37.0	64.5 68.2	38.9 46.2	1.5	5	72	73	67	66	34	10	39
10	0.332	35.319		44.3			12.5	11	73	77	74		30	10	50
11	0.331	35.593 35.867	98.087 98.073	51.6 58.9	71.8	53.5 60.9	23.4	17	73	81 84	80 87	70	26	10	60 71
12	0.329	36.140	98.058	66.3	75.4 79.0	68.2	34.4 45.3	24 30	74 74	87	94	73	19	10	81
13	0.327	36.414	98.044	73.6	82.7	75.5	56.3	36	75	91	I	81	15	10	92
. 14	0.325	36.688	98.029	80.9	86.3	82.9	67.2	42	75	95	8	84	12	10	2
15	0.324	36.962	98.014	88.2	89.9	90.2	78.2	49	76	98	14	88	8	10	13
16	0.323	37.236	98.000	95.5	93.6	97.6	89.1	55	76	2	21	92	4	10	23
17	0.321	37.509	97.985	2.9	97.2	4.9	0.1	61	77	6	28	95	1	10	34
18	0.320	37.783	97.970	10.2	0.8	12.2	11.0	68	78	9	35	99	97	11	44
19	0.319	38.057	97.955	17.5	4.5	19.6	22.0	74	78	13	_4I		93	11	54
20	0.318	38.331	97.941	24.8	8.1	26.9	32.9	80	79	17	48	6	90	11	65
2 I 2 2	0.316	38.605 38.878	97.926 97.911	32.2 39.5	11.7	34.2 41.6	43.9 54.8	86 93	79 80	20 24	55 62	10	86	11	75 86
23	0.313	39.152	97.897	46.8	19.0	48.9	65.8	93	80	28	68	17	79	11	96
24	0.312	39.426	97.882	54.1	22.6	56.2	76.7	5	81	32	75	20	75	11	7
25	0.311	39.700	97.867	61.4	26.2	63.6	87.7	12	82	35	82	24	72	11	17
26	0.310	39-973	97.852	68.7	29.9	70.9	98.6	18/	82	39	89	28	68	11	28
27	0.308	40.247	97.838	76.1	33.5	78.2	9.6	24	83	43	96	31	64	11	38
28	0.307	40.521	97.823	83.4	37.1	85.6	20.5	30	83	46	2	35	61	11	49
29	0.306	40.795	97.808	90.7	40.7	92.9	31.5	37	84	50	9	39	57	11	59
30	0.305	41.069	97.794	98.0	44.4	0.2	42.4	43	84	54	16	42	53	11	70
31	0.303	41.342	97.779	5.4	48.0	7.6	53.4	49	85	57	23	46	50	12	80
						J	nni								
1	0.302	41.616	97.764	12.7	51.6	14.9	64.3	56	85	61	29	49	46	12	90
2	0.301	41.890	97.749	20.0	55.3	22.2	75.3	62	86	65	36	53	42	12	1
3	0.299	42.164	97.735	27.3	58.9	29.6	86.2	68	87	68	43	57	39	12	11
4	0.298	42.438	97.720	34.6	62.5	36.9	97.2	74	87	72	50	60	35	12	22
5	0.297	42.711	97.705	42.0	66. r	44.3	8.1	81	88	76	57	64	32	12	32
6	0.295	42.985	97.691	49.3	69.8	51.6	19.1	87	88	79	63	67	28	12	43
7 8	0.294	43.259	97.676	56.6	73.4	58.9	30.0	93	89	83	70	71	24	12	53
	0.293	43.533	97.661	63.9	77.0	66.3	41.0		89	87	77	75	21	12	64
9	0.292	43.807	97.646	71.2	80.7	73.6	51.9	6	90	91	84	78	17	12	74
10	0.290	44.080	97.632 97.617	78.6 85.9	84.3 87.9	80.9 88.3	62.9	12 18	91	94 98	90 97	82 86	13	12 12	85
12	0.289	44.354 44.628	97.602	93.2	91.6	95.6	73.8 84.7	25	91	yo 2	4	89	6	12	95 6
13	0.286	44.902	97.588	0.5	95.2	2.9	95.7	3 I	92	5	11	93	2	13	16
14	0.285	45.175	97.573	7.8	98.8	10.3	6.6	37	93	9	17	96	99	13	27
15	0.284	45.449	97.558	15.2	2.4	17.6	17.6	44	93	13	24	o	95	13	37
16	0.282	45.723	97-544	22.5	6.1	24.9	28.5	50	94	16	31	4	91	13	47
17	0.281	45.997	97.529	29.8	9.7	32.3	39.5	56	94	20	38	7	88	13	58
18	0.280	46.271	97.514	37.1	13.3	39.6	50.4	62	95	24	45	11	_84	13	68
19	0.278	46.544	97.499	44.4	17.0	46.9	61.4	69	96	27	51	14	81	13	79
20	0.277	46.818	97.485	51.8	20.6	54.3	72.3	75	96	31	58 6.	18	77	13	89
21 22	0.276	47.092 47.366	97.470	59.1 66.4	24.2 27.8	61.6 69.0	83.3	88 81	97 97	35	65 72	22 25	73	13	0
22	0.273	47.640	97.455 97.441	73.7	31.5	76.3	94.2 5.2	94	98	39 42	78	29	66	13	21
24 .	0.272	47.913	97.426	81.0	35.I	83.6	16.1	0	98	46	85	33	62	13	31
25	0.271	48.187	97.411	88.4	38.7	91.0	27.I	6	99	50	92	36	59	13	42
26	0.269	48.461	97.396	95.7	42.4	98.3	38.0	13	ő	53	99	40	55	14	52
27	0.268	48.735	97.382	3.0	46.0	5.6	49.0	19	0	57	6	43	51	14	63
28	0.267	49.009	97.367	10.3	49.6	13.0	59.9	25	1	61	12	47	48	14	<u>7</u> 3
29	0.265	49.282	97-352		53.2	20.3	70.9	32	1	64	19	51	44	14	83
30	0.264	49.556	97.338	25.0	56.9	27.6	81.8	38	2	68	26	54	40	14	94
									<u> </u>			<del>'</del>			

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Tafel XB.

Monats-			<u> </u>	1	1	· -			1			·		T	l
Tag	⊿ε <sub>d</sub>	$I_d$	$\Pi_d$	III <sub>d</sub>	IV <sub>d</sub>	V <sub>d</sub>	VId	VIId	VIII <sub>d</sub>	IX <sub>d</sub>	X <sub>d</sub>	XId	XIId	XIII <sub>d</sub>	XIV
			-			J	uli								
, r	0"263	49.830	97.323	32.3	60.5	35.0	92.8	44	2	72	33	58	37	14	4
2 3	0.262	50.104 50.378	97.308 97.293	39.6 46.9	64.1 67.8	42.3 49.6	3.7 14.7	50 57	3	75 79	39 46	61	33	14	15 25
4	0.259	50.651	97.279	54.2	71.4	57.0	25.6	63	4	83	53	69	26	14	36
5	0.258	50.925	97.264	61.6	75.0	64.3	36.6	69	5	87	60	72	22	14	46
6	0.256	51.199	97.249	68.9	78.7	71.6	47.5	76 82	5	90	66	76 80	19	14	57 67
7 8	0.255	51.473 51.746	97.235	76.2 83.5	82.3 85.9	79.0 86.3	58.5 69.4	88	6	94 98	73 80	83	11	14	78
9	0.252	52.020	97.205	90.8	89.5	93.6	80.4	94	7	1	87	87	8	15	88
10	0 251	52.294	97.191	98.2	93.2	1.0	91.3	i	7	5	94	90	4	15	99
11	0.250	52.568	97.176	5.5	96.8	8.3	2.3	7	8	9	0	94	0	15	19
12	0.249	52.84 <b>2</b> 53.115	97.161	12.8	0.4 4.1	15.7	13.2	13	9	16	7 14	98	97	15	30
14	0.246	53.389	97.132	27.4	7.7	30.3	35.1	26	10	20	21	5	89	15	40
15	0 245	53.663	97.117	34.8	11.3	37-7	46.1	32	10	23	27	8	86	15	51,
16	0.243	53.937	97.102	42.1	14.9	45.0	57.0 68.0	38	11	27 31	34	16	82 79	15	61 72
17 18	0.242	54.211 54.484	97.088	49·4 56.7	22.2	52.3 59.7	78.9	45 51	12	35	41 48	19	75	15	82
19	0.239	54.758	97.058	64.0	25.8	67.0	89.9	57	12	38	55	23	71	15	93
20	0.238	55.032	97.043	71.4	29.5	74-3	0.8	64	13	42	61	27	68	15	3
21	0.237	55.306	97.029	78.7	33.1	81.7	11.8	70	14	46	68	30	64	16	14
22	0.235	55.580 55.853	97.014 96.999	86.0 93.3	36.7 40.3	' 89.0 <sub> </sub> 96.3	22.7 33.7	76 82	14	49 53	75 82	34	57	16	24 35
24	0.233	56.127	96.985	0.6	44.0	3.7	44.6	89	15	57	88	41	53	16	45
25	0.232	56.401	96.970	8.0	47.6	11.0	55.6	95	16	60	95	45	49	16	56
26	0.230	56.675	96.955	15.3	51.2	18.3	66.5	1 8	16	64 68	2	48	46	16	66 76
27 28	0.229	56.949 57.222	96.940 96.926	22.6 29.9	54.9 58.5	25.7 33.0	77·5 88.4	14	17	71	9	52	42 38	16	87
29	0.226	57.496	96.911	37.2	62.1	40.3	99.4	20	18	75	22	59	35	16	97
30	0.225	57.770	96.896	44.6	65.8	47.7	10.3	26	19	79	29	63	31	16	8
31	0.224	58.044	96.882	51.9	69.4	55.0	21.3	33	19	82	36	66	27	16	18
						Au	gust								
1	0.222	58.317	96.867	59.2	73.0	62.4	32.2	39	20	86	43	70	24	16	29
2	0.221	58.591	96.852		. 76.6	69.7	43.2	45	20	90	49	73	20	16	39
3	0.220	58.865	96.837	73.8	80.3	77.0	54.1	52 58	2 I 2 I	94 97	56 63	77 81	17	16	50 60
4 5	0.219	59.139 59.413	96.823 96.808	81.2 88.5	83.9 87.5	84.4 91.7	65.1	64	22	9/	70	84	9	17	71
6	0.216	59.686	96.793	95.8	91.2	99.0	87.0	7 i	23	5	76	88	6	17	81
7	0.215	59.960	96.779	3.1	94.8	6.4	97.9	77	23	8	83	92	2	17	92
8	0.213	60.234	96.764	10.4	98.4	13.7	8.9	83	24	12	90	95	98	17	12
9	0.212	60.508 60.782	96.749 96.735	17.8 25.1	2.0 5.7	21.0	19.8 30.8	89 96	24	16 19	97 4	99	95 91	17	23
11	0.211	61.055	96.720	32.4	9.3	35.7	41.7	2	25	23	10	6	87	17	33
I 2	0.208	61.329	96.705	39.7	12.9	43.0	52.7	8	26	27	17	10	84	17	44
13	0.207	61.603	96.690	47.0	16.6	50.4	63.6	14	27	30	24	13	76	17 17	54 65
14 15	0.206	61.877	96.676	54.4 61.7	20.2	57.7 65.0	74.6 85.5	21	27	34 38	31 37	17	73	17	75
16	0.203	62.424	96.646	69.0	27.4	72.4	96.5	33	28	42	44	24	69	17	86
17	0.202	62.698	96.632	76.3	31.1	79.7	7.4	40	29	45	51	28	66	18	96
18	0.200	62.972	96.617	83.7	34.7	87.0	18.4	46	29	49	58	31	62	18	7
19	0.199	63.246 63.519	96.602 96.587	91.0	38.3 42.0	94.4	29.3 40.3	52 58	30	53 56	64 71	35	58 55	18	17 28
20 21	0.198	63.793	96.573	5.6	45.6	9.0	51.2	65	31	60	78	42	51	18	38
22	0.195	64.067	96.558	12.9	49.2	16.4	62.2	71	32	64	85	46	47	18	49
23	0.194	64.341	96.543	20.3	52.9	23.7	73.1	77	32	67	92	49	44	18	59 69
24	0.192	64.615 64.888	96.529	27.6 34.9	56.5 60.1	31.1 38.4	84.1 95.0	90	33	71 75	98	5 <b>3</b>	40 36	18.	80
25 26	0.191	65.162	96.499	42.2	63.7	45.7	6.0	96	34	78	12	60	33	18	90
27	0.189	65.436	96.484	49.5	67.4	53.1	16.9	2	34_	82	19	64	29	18	1
28	0.187	65.710	96.470	56.9	71.0	60.4	27.9	9	35	86	25	67	25	18	11
29	0.186	65.984	96.455	64.2	74.6	67.7	38.8	15	36	90	32	71	18	18	22 32
30 31	0.185	66.257	96.440 96.426	71.5 78.8	78.3 81.9	75.1 82.4	49.8 60.7	2 I 2 8	36 37	93 97	39 46	75 78	15	19	43
5 *	l ~°3	l ~~., , ,	35.420	, , 0.0			/		3,	,,	¥-				.,

Tafel XB.

Monats- Tag	$\mathcal{L}_{\epsilon_d}$	$I_d$	$II_d$	$III_d$	1V <sub>d</sub>	V <sub>d</sub>	VI <sub>d</sub>	VIId	VIIId	IX <sub>d</sub>	$X_d$	XId	XIId	XIIId	XIV <sub>d</sub>
: <del></del>	<u> </u>				•	Sept	ember		<u> </u>			1	<u> </u>	<u> </u>	1
1	0"182	66.805	96.411	86.1	85.5	89.7	71.6	34	1 27	1	1 50	82	11	1 10	
2	0.181	67.079	96.396	93.5	89.1	97.1	82.6	40	37 38	4	53 59	86	7	19	53 64
3	0.179	67.353	96.381	0.8	92.8	4.4	93.5	46	38	8	66	89	4	19	74
4	0.178	67.626	96.367	8.1	96.4	11.7	4.5	53	39	12	73	93	0	19	85
5 6	0.177	67.900	96.352	15.4	0.0	19.1	15.4 26.4	59	39	15	80	96	96	19	95
- 7	0.174	68.448	96.337	22.7	3.7	26.4		65	40	19	86		93 89	19	16
8	0.173	68.722	96.308	30.1 37.4	7.3	33.7 41.1	37·3 48.3	72 78	41 41	23 26	93	4 7	85	19	26
9	0.172	68.995	96.293	44.7	14.5	48.4	59.2	84	42	30	7	11	82	19	37
10	0.170	69.269	96.279	52.0	18.2	55.7	70.2	90	42	34	13	14	78	19	47
1 I 12	0.169	69.543	96.264	59.3 66.7	21.8	63.1	81.1	97	43	38	20	18	74	19	58 68
13	0.166	70.090	96.234	74.0	25.4 29.1	70.4	92.1 3.0	3 9	43 44	41 45	27 34	22	71 67	20 20	79
14	0.165	70.364	96.220	81.3	32.7	85.1	14.0	16	45	49	41	29	64	20	89
15	0 164	70.638	96.205	88.6	36.3	92.4	24.9	22	45	52	47	33	60	20	0
16	0.163	70.912	96.190	95.9	40.0	99.8	35.9	28	- 46	56	_54_	36	56	20	10
17 18	0.161 0.160	71.186	96.176	3.3 10.6	43.6	7.1	46.8	34	46	60	61 69	40	53	20	21
19	0.159	71.459	96.161 96.146	17.9	47.2 50.8	14.4	57.8 68.7	41 47	47 47	63 67	68 74	43 47	49 45	20	31 41
20	0.157	72.007	96.131	25.2	54.5	29.1	79.7	53	48	71	81	51	43 42	20	52
21	0.156	72.281	96.117	32.5	58.1	36.4	90.6	60	48	74	88	54	38	20	62
22	0.155	72.555	96.102	39.9	61.7	43.8	1.6	66	49	78	95	58	34	20	73
23 24	0.153	72.828	96.087 96.073	47.2 54.5	65.4 69.0	51.1 58.4	12.5 23.5	72 78	50 50	82 86	2 8	61 65	31 27	20 20	83 .
25	0.151	73.376	96.058	61.8	72.6	65.8	34.4	85	51	89	15	69	23	21	94
26	0.149	73.650	96.043	69.1	76.2	73.1	45.4	91	51	93	22	72	20	21	15
27	0.148	73.924	96.028	76.5	79.9	80.4	56.3	97	52	97	29	76	16	21	25
28	0.147	74.197	96.014	83.8	83.5	87.8	67.3	4	52	0	35	80	13	21	36
29 30	0.146	74.471 74.745	95.999	91.1 98.4	87.1 90.8	95.1 2.4	78.2 89.2	16	53 54	4 8	42 49	83 87	9	21 - 21	46 57
3. 1	, 0,144	1 /4-/43	. 93.904	90.4	90.0				34 1	١٠	47	0/	3		3/
						Oct	ober								
1	0.143	75.019	95.970	5.7	94.4	9.8	0.1	23	54	11	56	90	2	21	67
2	0;142 0.140	75.292 75.566	95.955	13.1	98.0 1.6	17.1	11.1	29	55	15	62 69	94	98	21	78 88
3 4	0.139	75.840	95.940 95.925	20.4	5.3	24.5 31.8	22.0 33.0	35 41	55 56	19	76	98 1	94 91	21 21	98
5	0.138	76.114	95.911	35.0	8.9	39.1	43.9	48	56	26	83	5	87	21	9
6	0.136	76.388	95.896	42.3	12.5	46.5	54.9	_54_	57	30	90	8_	83	21	19
7	0.135	76.661	95.881	49.7	16.2	53.8	65.8	60	57	33	96	12	80	21	30
8	0.134	76.935	95.867	57.0	19.8	61.1	76.8	67	58	37	3	16	76	22	40
9 10	0.133	77.209 77.483	95.852 95.837	64.3 71.6	23.4 27.1	68.5 75.8	87.7 98.7	73 79	59 59	41	10	19	72 69	22	51 61
11	0.130	77.757	95.823	78.9	30.7	83.1	9.6	85	60	48	23	27	65	22	72
I 2	0.129	78.030	95.808	86.3	34-3	90.5	20.6	92	60	52	30	30	61	22	82
13	0.127	78.304	95.793	93.6	37.9	97.8	31.5	98	61	56	37	34	58	22	93
14	0.126 0.125	78.578 78.852	95.778 95.764	0.9 8.2	41.6 45.2	5.1 12.5	42.5 53.4	11	61 62	59 63	44 51	37 41	54 51	22	3 14
16	0.123	79.126	95.749	15.5	48.8	19.8	64.4	17	63	67	57	45	47	22	24
17	0.122	79-399	95.734	22.9	52.5	27.1	75.3	23	63	70	64	48	43	22	34
18	0.121	79.673	95.720	30.2	56.1	34.5	86.3	29	64	74	71	52	40	22	45
19	0.120	79.947	95.705	37.5	59.7	41.8	97.2	36	64	78	78	55	36	22	55
20 21	0.118	80.221 80.495	95.690 95.675	44.8 52.1	63.3 67.0	49.1 56.5	8.1 19.1	42 48	65	81 85	84 91	59 63	32 29	22	66 76
22	0.115	80.768	95.661	59.5	70.6	63.8	30.1	55	66	89	98	66	25	23	87
23	0.114	81.042	95.646	66.8	74.2	71.1	41.0	61	66	93	5	70	21	23	97
24	0.113	81.316	95.631	74.1	77.9	78.5	52.0	67	67	96	11	73	18.	23	.8
25 26	0.112	81.590 81.863	95.602	81.4 88.7	81.5 85.1	85.8 93.2	62.9 73.9	73 80	68	4	18	77	14	23 23	18 29
27	0.109	82.137	95.587	96.1	88.7	0.5	84.8	86	69	7	32	84	7	23	39
28	0.109	82.411	95.572	3.4	92.4	7.8	95.8	92	69	11	39	88	3	23	50
29	0.106	82.685	95.558	10.7	96.0	15.2	6.7	99	70	15	45	92	0	23	60
30	0.105	82.959	95.543	0.81	99.6	22.5	17.7	5	70	18	52	95	96	23	71
31	0.104	83.232	95.528	25.3	3.3	29.8	28.6	11	71 '	22	59	99	92	23	81

Tafel XB.

Monats-	$\mathcal{L}_{\mathbf{\epsilon_d}}$	$\mathbf{I}_d$	$\Pi_d$	$III_d$	$IV_d$	$V_d$	$VI_d$	$VII_d$	$VIII_d$	$IX_d$	$X_d$	$XI_d$	XIId	XIIId	XIV
Tag	•	•			- "										
						Nove	ember								
I 2	0"103 0.101	83.506 83.780	95.514 95.499	32.7	6.9	37.2	39.6	17	72 72	26 29	66 72	2 6	89 85	23	91 2
3	0.100	84.054	95.484	40.0 47.3	10.5	44.5 51.8	50.5 61.5	24 30	73	33	79	10	81	24	12
4	0.099	84.328	95.470	54.6	17.8	59.2	72.4	36	73	37	86	13	78	24	23
_ 5	0.097	84.601	95.455	61.9	21.4	66.5	83.4	_43 _	74	41	93	17	74	24	33
6 7	0.096	84.875 85.149	95.440 95.425	69.3 76.6	25.0 28.7	73.8 81.2	94·3 5·3	49 55	74 · 75	44 48	6	20	70 67	24	44 54
8	0.093	85.423	95.411	83.9	32.3	88.5	16.2	61	75	52	13	28	63	24	65
9	0.092	85.697	95.396	91.5	35.9	95.8	27.2	68	76	55	20	31	59	24	75
10 11	0.091	85.970 86.244	95.381	98.5 5.9	39.6 43.2	3.2 10.5	38.1 49.1	74 80	77 77	59 63	33	35	56 52	24 24	86 96
12	0.088	86.518	95.352	13.2	46.8	17.8	60.0	87	78	66	40	42	49	24	7
13	0.087	86.792	95-337	20.5	50.4	25.2	71.0	93	78	70	47	46	45	24	17
14 15	0.086	87.066 87.339	95.322 95.308	27.8 35.2	54.1 57.7	32.5 39.9	81.9 92.9	99	79 79	74 77	54 60	49 53	38	24 24	27 38
16	0.083	87.613	95.293	42.5	61.3	47.2	3.8	12	80	81	67	57	34	25	48
17	0.082	87.887	95.278	49.8	65.0	54.5	14.8	18	80	85	74	60	30	25	59
18 19	0.080	88.161 88.434	95.264 95.249	57.1 64.4	68.6 72.2	61.9 69.2	25.7 36.7	24 31	81 82	89 92	81 88	′ 64 1 67	27	25 25	69 80
20	0.078	88.708	95.234	71.8	75.8	76.5	47.6	37	82	92 96	94	71	19	25	90
2 I	0.076	88.982	95.219	79.1	79.5	83.9	58.6	43	83	0	I	75	16	25	1
22 23	0.075	89.256 89.530	95.205 95.190	86.4 93.7	83.1 86.7	91.2	69.5 80.4	49 56	83 84	3 7	15	78 82	12	25 25	11
24	0.073	89.803	95.175	1.0	90.4	5.9	91.4	62	84	11	21	86	5	25	32
25	0.071	90.077	95.161	8.4	94.0	13.2	2.3	68	85	14	28	89	1	25	_ 43
26	0.070	90.351	95.146	15.7	97.6	20.5	13.3	75	86 86	18	35	93	98	25	53 64
27 28	0.009	90.625	95.131 95.116	23.0 30.3	1.3	27.9 35.2	24.2 35.2	81	87	22 25	42 49	96	94	25	74
29	0.066	91.172	95.102	37.6	8.5	42.5	46.1	93	87	29	55	4	87	26	84
30	0.065	91.446	95.087	45.0	12.1	49.9	57.1	0	88	33	62	' 7	83	26	95
						Dec	ember			,					
I	0.063	91.720	95.072	52.3	15.8	57.2	68.0	6	88	36	69	11	79	26	5
2 3	0.062	91.994 92.268	95.058	59.6 66.9	19.4 23.0	64.5 71.8	79.0 89.9	12   19	89 89	40	76 82	14	76 72	26 26	16 26
4	0.060	92.541	95.028	74.2	26.7	79.2	0.9	25	90	48	89	22	68	26	37
5_	0.058	92.815	95.014	81.6	30.3	86.6	11.8	31	91	_ 51	96	25	65	26	47
6	0.057	93.089	94.999 94.984	88.9 96.2	33.9	93.9	22.8	37	91	55	3	29	61	26 26	58 68
7 8	0.054	93.363 93.636	94.969	3.5	37.5 41.2	1.2 8.6	33.7 44.7	44 50	92 92	59 62	9 16	33 36	57 54	26	79
9	0.053	93.910	94.955	10.8	44.8	15.9	55.6	56	93	66	23	40	50	26	89
10 11	0.052	94.184 94.458	94.940 94.925	18.2	48.4 52.1	23.2 30.6	66.6 77.5	63 69	93 94	70 73	30 37	43 47	46 43	26 26	10
12	0.049	94.732	94.911	32.8	55.7	37.9	88.5	75	95	77	43	51	39	27	20
13	0.048	95.005	94.896	40.1	59.3	45.2	99.4	81	95	81	50	54	36	27 .	31
14	0.047	95.279 95.553	94.881 94.866	47.4 54.8	62.9 66.6	52.6 59.9	10.4 21.3	88 94	96 96	84 88	57 64	58 61	32 28	1 27 27	41 52
16	0.044	95.827	94.852	62.1	70.2	67.2	32.3	::-	97	92	70	65	25	27	62
17	0.043	96.101	94.837	69.4	73.8	74.6	43.2	7	97	96	77	69	21	27	73
18 19	0.041	96.374 96.648	94.822     94.808	76.7 84.0	77.5 81.1	81.9 89 <sup>.</sup> 2	54. <b>2</b> 65.1	13 .19	98 98	99	84 91	72 76	17	27	83 94
20	0.039	96.922	94.793	91.4	84.7	96.6	76.1	25	99	7	98	80	10	27	4
21	0.037	97.196	94.778	98.7	88.4	3.9	87.0	32	0	10	4	83	6	27	15
22 23	0.036	97.470 97.743	94.763 94.749	6.0 13.3	92.0 95.6	11.2	98.0 8.9	38 44	0	14 18	11	87 □ 90	99	27 27	25 36
24	0.033	98.017	94.734	20.6	99.2	25.9	19.9	51	1	21	25	94	95	27	46
25	0.032	98.291	94.719	28.0	2.9	33.2	30.8	57	2	25	31	98	92	27	56
26 27	0.031	98.565	94.705	35.3	6.5	40.6	41.8	63	2	29	38	1	88	28	67
27 28	0.030	98.839 99.112	94.690	42.6 49.9	10.1	47.9 55.3	52.7 63.7	69 76	3 4	32 36	45 52	5 8	85 81	28 28	77 88
29	0.027	99.386	94.660	57.2	17.4	62.6	74.6	82	4	40	58	12	77	28	98
30	0.026	99.660	94.646	64.6	21.0	69.9	85.6 06.5	88	5	44	65	16	74	28	9
31	0.024	99-934	94.631	71.9	24.6	77.3	96.5	95	5	47	72	19	70	-0	19

Tafel Xa.

vergl. pag. 240, 241, 242.

										vergi. pag	10, -1	
εΙ	λ <sub>I</sub>	Präcess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite	Arg 1	εI	λ <sub>I</sub>	Prācess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite
1"151.0	+ 0"054 0	+ 17"165 + 5	— 20"537 — 10	8"874 + 4	+ 0"016 - 2	5.0	7"024 0	-0"672 0	± vo"6gg ± 6	- 20"429 - 10	9/19/19 1	+ 0"058 - 0
1.150 0			- 20.535 - 10				1 020 0	- 0 685 0	± 13 077	- 20.427 - 10	8 807 -	+ 0 050 - 2
1.149 0			- 20.532 - 10			3.2	7 075 0	0.003	+ 13.720 + 6	- 20.425 - IO	0.02/ + 4	+ 0.059 2
1.140 0	+ 0.022	+ 11.203 + 5	- 20.530 - 10	8 8 9 1 4	+ 0.017					- 20.423 - 10 - 20.423 - 10		
1.148 0			- 20.528 - 10									
1.140	- 0.010	+ 11.300 + 5	- 20.520 - 10	0.071 + 4	T 0.019 - 2	5-4	1.000	0.721 0	+ 13.070 + 0	- 20.421 - 10	8.524 + 4	+ 0.002 - 2
7 747 0	_ 0 005 0	1	- 20.526 - 10	8 8-0 4	1 0 0 0 - a					- 20.419 - 10		
			- 20.524 10									
1.145 0			- 20.522 - 10							- 20.417 - 10 - 20.414 - 10		
			- 20.519 - 10									
1.143 0			- 20.517 - 10							- 20.412 - 10		
1.143	0.000	T 11.017 T 3	- 20.517 - 10	0.000 + 4	7 0.022	3.9	0.902	- 0.778 8	T 14.129 T 0	- 20.410 - 10	0.020 + 4	+ 0.007   - 2
1.142 0	-0.104	L 17 660 L c	- 20.515 - 10	8 865 + 4	L 0 000   - 2	6.0	0.077	- 0 = 00		- 20.408 - 10	9 9 9 1 4	1 0 060
			- 20.513 - 10							- 20.406 - 10		
1 130 0	-0.135	± 11./10 + 5	- 20.511 - 10	8 862 + 4	+ 0.025 - 2					- 20.404 - 10		
1.137 0			- 20.509 - 10							- 20.402 - 10		
1.135 0			- 20.506 - 10							- 20.400 - 10		
35	"""	1	10.500	0.00.	1 0.020	J.,	0.937	- 0.031	T 14.301 T 0	20.400 - 10	0.015 7 4	+ 0.0/2
1.134.0	- 0,182	+ 11.010 +	- 20.504 - 10	8.861 + 4	+ 0.027 - 2	6.5	0.052 0	- 0.842	+ 14.421 + 6	- 20.398 - 10	8.814 +	+ 0.073 - 3
			- 20.502 - 10							- 20.396 - 10		
1.130 0	- 0.212	+ 12.010 + 5	- 20.500 - 10	8.850 + 4	+ 0.020 - 2					- 20.394 - 10		
1.128 0	- 0.228 o	+ 12.060 + 5	- 20.498 - 10	8.858 + 4	+ 0.030 - 2					- 20.392 - 10		
			— 20.496 — 10							- 20.389 - 10		
		'				5.9	3.	0.001	1 .4.03. 1 /	20.309	9.01.	
1.124 0	- 0,258 o	+ 12,170 + 5	- 20.494 - 10	8.856 + 4	+ 0.031 - 2	7.0	0.925 0	- 0.80I o	+ 14.682 + 7	- 20.387 - 10	8.810 + 4	+ 0.077 - 2
			- 20.491 - 10							- 20.385 - 10		
			- 20.489 - 10							- 20.383 - 10		
			<b>— 20.487</b> — 10							- 20.381 - 10		
			- 20.485 - 10							- 20.379 - 10		
	ľ	1	"1			, ,		1	,,	3,,		
1.112 0	— o.333 o	+ 12.421 + 6	<b>— 20.483</b> — 10	8.851 + 4	+ 0.036 - 2	7.5	0.897 o	- o.936 o	+ 14.933 + 7	- 20.377 - 10	8.805 + 4	+ 0.082 - 2
1.109 0	- 0.347 0	+ 12.471 + 6	- 20.481 - 10	8.850 + 4	+ 0.036 - 2					- 20.375 - 10		
1.107 0	- 0.362 o	+ 12.522 + 6	<b>— 20.478 — 10</b>	8.849 + 4	+ 0.037 - 2	7.7	o.885 o	- 0.953 o	+ 15.034 + 7	- 20.373 - 10	8.804 + 4	+ 0.084 - 2
1.104 0	— o.376 o	+ 12.572 + 6	<b>— 20.476</b> — 10	8.848 + 5	+ 0.038 - 2					<b>— 20.371</b> — 10		
1.101 0			<b>— 20.474</b> — 10			7.9	0.873 o	- o.969 o	+ 15.134 + 7	- 20.369 - 10	8.802 + 4	+ 0.086 - 2
	l l	i I				i i				l (		
1.098 0	- 0.405 0	+ 12.672 + 6	- 20.472 - 10	8.847 + 5	+ 0.040 - 2	8.0	0.867 o	- 0.977 o	+ 15.185 + 7	- 20.367 - 10	8.801 + 4	+ 0.087 - 2
1.095 0			- 20.470 - 10			8.1	o.861 o	- 0.984 o	+ 15.235 + 7	- 20.365 - 10	8.800 + 4	+ 0.088 - 2
1.092 0	- 0.434 0	+ 12.773 + 6	— 20.468 — 10	8.845 + 5	+ 0.042 - 2	8.2	o.855 o	- 0.992 o	+ 15.285 + 7	— 20.363 — 10	8.799 + 4	+ 0.089 - 2
1.089 0			<b>— 20.466</b> — 10			8.3	o.849 o	0.999 o	+ 15.335 + 7	- 20.361 - 10	8.798 + 4	+ 0.090 - 2
1.086 0	- 0.462 0	+ 12.873 + 6	- 20.464 - TO	8.843 + 5	+ 0.043 - 2	8.4	0.843 0	- 1.006 o	+ 15.386 + 7	- 20.359 - 10	8.798 + 4	+ 0.091 2
		I. I.	] [		1							
			— 20.461 — 10			8.5	0.837 0	- 1.013 o	+ 15.436 + 7	— 20.357 — 10	8.797 + 4	+ 0.092 - 2
			- 20.459 - 10							- 20.355 - 9		
			— 20.457 — 10			8.7	0.825 0	- 1.027 0	+ 15.536 + 7	- 20.353 - 9	8.795 + 4	+ 0.094   - 2
			- 20.455 - 10			8.8	0.819 0	- 1.033 o	+ 15.587 + 7	— 20.351 — 9	8.794 + 4	+ 0.095 - 2
1.069 0	- 0.531 o	+ 13.125 + 6	- 20.453 - 10	0.838 + 5	+ 0.048 - 2	8.9	0.812 0	- 1.040 0	+ 15.637 + 7	- 20.349 - 9	8.793 + 4	+ 0.096   - 2
		ا را بیا	· .	0 0 0 0	I.	ľ	0.855					
1.065	- 0.545 O	+ I3.175 + 0	- 20.451 - 10	0.037 + 5	+ 0.049 - 2	9.0	0.000 0	- 1.046 o	+ 15.687 + 7	- 20.347 - 9	8.792 + 4	+ 0.098 - 2
			- 20.448 - 10				0.000 0	- 1.052 O	+ 15.737 + 7	- 20.345 - 9	8.792 + 4	+ 0.099 - 2
1.057 0	- 0.571 O	T 13.275 T 0	- 20.446 - 10	9 82 4	+ 0.051 - 2	9.2				<b>— 20.343</b> — 9		
1.053 0	- 0.584 0	+ 13.326 + 6	- 20.444 - 10	8 822 + 4	+ 0.051 - 2	9.3	0.707 0	- 1.063 0	+ 15.838 + 7	— 20.341 — 9	8.790 + 4	+ 0.101 - 2
1.049	- 0.597 O	T 13.376 T 0	- 20 442 - 10	0.033 + 4	+ 0.052 - 2	9.4	0.700 0	- 1.069 0	+ 15.888 + 7	— 20.339 — 9	0.789 + 4	+ 0.102 - 2
	- 66.0	L 6 L 6		8 822 4 .	l , , , , ,   _ , '	ا : ا	0.774		l			
1.045	- 0.010 0	13.420 7 0	- 20.440 - 10	8 822 ±	T 0.053	9.5	0.7/4 0	- I.074 0	+ 15.938 + 7	- 20.337 - 9	0 788 + 4	+ 0.103 - 2
1.041 0	- 0.023 0	13.470	- 20.438 - 10	8.831 + 4	+ 0.054 - 2					- 20.335 - 9		
		+ 13.527 + 6	- 20.436 - 10 - 20.434 - 10	8.830 ±	+ 0.055 - 2					- 20.333 - 9		
										- 20.332 - 9		
1.029	- 0.001 0	T 13.027 T 0	- 20.431 - 10	8 828 + 4	0.057	9.9	0.740	- 1.093 0	+ 10.139 + 7	- 20.330 - 9 - 20.328 - 9	0.705 + 4	T 0.107 - 2
1.024 0	- 0.073 0	T 13.077	20.429		7 0.050 2	***	3.742 0	- 1.097 0	T 10.190 T 7	- 20.328 - 9	0.704 7 4	7 0.100 - 2
				<del></del>	<del>`</del>		<del></del>	<del></del>	<del></del>	<u></u>		

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale etzt.



Tafel Xa.

Arg.	l .		λι		P	räces	<b>18</b> .	Abei	r.	Paral axe	l-	Reducti der Brei		Arg.	εΙ		λι	T	Präce	88.	Abe	r.	Para		Reducti der Brei
= -	0"742	آ	— I"097	۔ آ	İ٠,	-6"	<u> </u>	- 20"328	1_0	برا ووروا		+ 0"108	_ , [	750	0"470		- 1"078 +	بر اه	18"maa	4 8	_ 20"242	_8	8"	14 -	+ 6"15"
	0.735		- 1.101					- 20,326									- 1.073 +								
	0.729		- 1.105					- 20.324						15.2	0.400	<b>–</b> 1	- 1.068 +	2 +	18.802	+ 8	- 20.239	- 8	8.746	+ 3	+ 0.15
	0.722		- 1.109					- 20.322				+ 0.111					- 1.063 +								
	0.715	0	- 1.113	0	+	16.391	+ 7	- 20.320	- 9	8.781 +	- 4	+ 0.112	- 2				- 1.057 +								
				l	l		1	1	l		- 1						l I.	1		١.		i		1. :	1
	0.709							- 20.318									- 1.052 +								
	0.702		- 1.119					- 20.317 - 20.315					- 2				- 1.046 + - 1.040 +								
	0.695							- 20.315 - 20.313					- 10				- 1.034 +								
	0.682							- 20.311 - 20.311						15.0	0.358	- 1	- 1.027 +	2 +	19.104	+ 9	- 20.220	- 7	8.741	+ 3	+ 0.16
1,					ľ		l ' '	1	´	''''	ľ			1.5.9	1.551			Т	- 934	1					1
11.0	0.675	0	- 1.131	+ 1	+	16.692	+ 8	- 20,309	-9	8.776 +	- 4	+ 0.118	- 2				- 1.021 +								
	0.669							- 20.307						16.1	0.346	<b>— 1</b>	- 1.014 +	3 +	19.255	+ 9	- 20.226	7	8.740	+ 3	+ 0.177
	0.662							- 20.305						16.2	0.340	— ī	- r.007 +	3 +	19.305	+ 9	- 20.224	7	8.739	+ 3	+ 0.116
-	0.655							- 20.304						16.3	0.334	- 1	- 1.000 +	3 +	19.355	+ 9	- 20.223	7	8.739	+ 3	+ 0.100
11.4	0.649	ိ	- 1.139	+ 1	+	10.893	+ 8	- 20.302	1-9	8.773	1	T 0.122	- 2	10.4	0.328	_ 1	- o.993 +	1	19.405		20,222		o. <b>7</b> 38	٠ ٦	+ Q1%
11.5	0.642	o	1.140	+ 1	1+	16.042	+ 8	20.300	- o	8,772 +	ا، ۔	+ 0.123	_ 2	16.4	0.322	<b>– 1</b>	- 0.986 +	3 +	10,456	+ 0	- 20.220	ار _ ا	8.738	+ 3	+ 0.171
	0.635	0	- 1.142	+ 1	+	16.993	+ 8	- 20.298	- g	8.771 +	- 4	+ 0.124	<b>—</b> 2				- 0.979 +								
11.7	0.629	0	- 1.143	+ 1	+	17.044	+ 8	- 20.296	-9	8.771 +	- 4	+ 0.125	- 2				- 0.971 +								
11.8	0.622	0	- 1.144	+ 1	+	17.094	+ 8	- 20.295	- 9	8.770 +	- 4	+ 0.126	- 2	16.8	0.306	— 1	— o.963 <b>+</b>	3 +	19.606	+ 9	- 20.216	- 7	8. <del>7</del> 36	+ 3	+ 0.174
11.9	0.615	0	- 1.145	+ 1	+	17.144	+ 8	- 20.293	- 9	8.769 +	- 4	+ 0.127	— 2	16.9	0.300	- 1	- o.955 +	3 +	19.657	+ 9	- 20.215	7	8.735	+ 3	+ 0.174
l	0.608			١	١.,		١	- 20.291		ر اه ده		اهم ما					- 0.947 +	ء ا		۱ ـ ـ ـ				+ 2	4
	0.602							- 20.291 - 20.289						17.0	0.295		- 0.939 +	3 +	19.707	+ 3	20.21	_ ,	8 774	+ 3	+ 0.1%
	0.595							- 20.288									- 0.931 +								
	0.588							- 20.286									- 0.922 +								
12.4	0.582							- 20.284							0.274	0	- 0.914 +	3 +	19.908	+ 9	<b>— 20.208</b>	- 7	8.733	+ 3	+ 0.17
					ĺ		ļ		ł	i i	1						l I.	١.	_	١.	Į.				1 1
	0.575							- 20.282						1 1	0.268		- 0.905 +								
	0.568							- 20.281 - 20.279							0.263		- 0.896 + - 0.887 +								
	0.562							- 20.279 - 20.277							0.258	0	- 0.877 +	1+	20.059	+ 3	20.203	<b>-6</b>	8:730	+ 2	+ 0.131
	0.548							- 20.276							0.248	0	- o.868 +	3 +	20.150	  + g	- 20,202	- 6	8.730	+ 2	+ 0.181
<b>1</b> 1					ľ	,	ľ	1	İ	.,			1	-,.9	,-		i i	1		İ					1.
13.0	0.542	0	- 1.141	+ 1	+	17.697	+ 8	- 20.274	<b>—</b> 8	8.761 +	- 4	+ 0.138	- 2	18.0	0.243	0	— o.859 <b>+</b>	3 +	20.209	+ 9	<b>— 20,20</b> 1	- 6	8.729	+ 3	+ 0.184
	0.535							- 20.272						18.1	0.238	0	- 0.849 +	3 +	20.259	+ 9	- 20.200	- 6	8.729	+ 3	+ 0.154.
	0.528							- 20.271					- 2	1 1	0.233	0	- o.839 +	3 †	20,310	+ 9	- 20.199	- 6	8.798	+ 2	+ 0.185
	0.522							- 20.269					- 2	- 1	0.228	٥	- 0.829 + - 0.819 +	3] [	20.300	+ 9	20.197	- 6	8.728	+ z	+ 0.15
13.4	0.515	ď	- 1.135	T 1		17.090	T	20.267	1-8	8.758	- 4	+ 0.142	- 2	18.4	0.224	0	-0.019	1	20.410	T 9	20.190	- 0	0.727	, -	T W.10;
13.5	0.509	o	- 1.132	+ 1	+ :	17.048	+ 8	- 20.266	- 8	8.757 +	ا 3	+ 0.143	_ 2	18.<	0.219	o	- 0.809 +	4 +	20.460	+ 9	- 20.105	<b>-</b> 6	8.727	+ 2	+ 0.158
	0.502							- 20.264						- 1	0.214	٥	- 0.799 +	4 +	20.511	+ 9	<b>— 20.194</b>	- 6	8.726	+ 2	+ 0.158
	0.495	o	- 1.127	+ 2	+:	18.049	+ 8	20.262	- 8	8.756 +	- 3	+ 0.145			0.210	0	- 0.789 +	4 +	20.561	+ 9	- 20.193	- 6	8.726	+ 2	+ 0.1%
	0.489	0	- 1.125	+ 2	+	18.099	+ 8	- 20.261	- 8	8.755	- з	+ 0.146	- 2		0.205		- 0.778 +								
13.9	0.482	٥	<b>- 1.122</b>	+ 2	+	18.149	+ 8	20.259	- 8	8.755	- 3	+ 0.147	<b>—</b> 2	18.9	0.201	0	0.767 +	4 +	30.661	+ s	20.191	-6	8.725	+ 2	+ 0.191
,,,	0.426	_ ,		۔ بدا	<u>.</u> .		ه بدا	- 20.257		را . ۔ . ا	إ	اه. د ه ـ				_	-0.757 +	1,		٠ ــــــــــــــــــــــــــــــــــــ	_ ~	_6	8	4.	4030
14.5	0.460	_ ;	- 1.119	+ 2	II.	18.250	+ 8	- 20.257 - 20.256	_ B	8.754	3	+ 0.140	- 2 - 2	19.0	0.190	0	- 0.757 + - 0.746 +	17	20.712	+ 3	- 20.189	- 6	8,724	+ 2	+ 0.102
								- 20.254							0.192		- 0.735 +								
								- 20.253								0	- 0.724 +	4 +	20.862	+ 9	- 20.186	- 6	8.723	+ 2	+ 0.104
14.4	0.450	<b>–</b> 1	- 1.105	+ 2	+ :	18.400	+ 8	- 20.251	- 8	8.751	- 3	+ 0.152	- 2	19.4	0.179	0	-0.712+	4 +	20.913	+ 9	— 20.18 <u>5</u>	- 6	8.722	+ 2	+ 0.195
				١.	١.		١. ۔											1.	_	١.		ارا			1
				l .				- 20.250	1	,			- 11			٥	- 0.701 + - 0.690 +	41 +	20.963	+ 5	20.184	- 6	8.722	+ 2	+ 0.14
								- 20.248 - 20.246								0	- 0.690 + - 0.678 +	11	21.013	1 2	20.183	- 6	8 70	T =	+ 0.102
								- 20.240 - 20.245								0	- 0.666 +	11	21.003	+ 2	- 20.181	- 6	8.721	+ 2	+ 0.207
								- 20.244								0	- 0.655 +	4 4	21.164	+ 10	- 20.180	- 6	8.720	+ 2	+ 0.198
15.0	0.412	_ z	<b>— 1.078</b>	+ 2	+	18.702	ا <del>+</del> 8	- 20.242	- 8	8.747	- 3	+ 0.157	- 2	20.0	0.156	0	- 0.643 +	4 +	21.214	+ 10	- 20.179	- 5	8.720	+ 2	+ 010
<u> </u>		!			<u> </u>		1	<u> </u>		1 '''					I			1		į.	1		<u> </u>		

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decisiongesetzt.

Tafel Xa.

13	λ		Präce	88.	Aberr	1 -	arall- axe	Reduct der Bre		Arg. I	εI		λι		Präce	ss.	Aber	r.	Para ax		Reduct der Br	
o"156 o	- 0"642	<u> </u>	± 02"02.	1	— 20"179	0".	201	± a"**a	Ī .	=	0"063		احدد"م ا		+ 23"726		- "-	T -	0"			0
- 1					- 20.178						0.063				+ 23 720			-				0
- 1					- 20.177 -					-	0.063				+ 23.827							
	- 1				<b>— 20.176</b> -		-1				0.063				+ 23.877							
					<b>— 20.175</b> -						0.064				+ 23.927							
11					1					i.	i											
					<b>— 20.174</b> -						0.064				+ 23.978							
					— 20.173 <b>-</b>						0.065				+ 24.028							
					20.172 20.171						o.o65 o.o66				+ 24.078 + 24.128						+ 0.227 + 0.227	
1 5					- 20.170 -						0.067				+ 24.179						+ 0.227	1
						1				-3.9					475				-, -,			1 1
0.122 0	- 0.519	+ 5	+ 21.717	+ 10	- 20.169	- 5 8.7	16 + 2	+ 0.205	- 1	26.0	0.068				+ 24.229					0	+ 0.227	
					- 20.169						0.068				+ 24.279						+ 0.227	
					— 20.168 <b>-</b>						0.069				+ 24.329				•		+ 0.228	
					- 20.167 - - 20.166 -						0.071				+ 24.380			4			+ 0.228 + 0.228	1 1
	0.407	T 3	7 21.910	7 .0	20.100	- 3 °.7	**	+ 0.200	- '	20.4	0.072	·	0.237	7 0	+ 24.430	+ 11	20,140	- 2	0.703		T 0,220	
0.108 0	<b>- 0.454</b>	+ 5	+ 21.968	+ 10	- 20.165	- 5 8.7	14 + 2	+ 0.208	- r	26.5	0.073	o	+ 0.251	+ 6	+ 24.480	+ 11	- 20.140	- 2	8.703	0	+ 0.228	0
					- 20.164					26.6	0.074				+ 24.530					0	+ 0.228	٥
					- 20.164						0.076	o	+ 0.279	+ 6	+ 24.581	+ 11	- 20.139	2	8. <b>7</b> 03		+ 0.229	
					20.163 -						0.077				+ 24.631						+ 0.229	
0.098 0	- 0.400	+ 5	+ 22.169	+ 10	- 20.162	- 5 8.7	13 + 2	+ 0,211	٥	26.9	0.079	0	+ 0.397	+ 6	+ 24.681	+ 11	- 20.139	<del>-</del> 2	8.703	°	+ 0.229	1 "
0.096 0	- 0.387	<b>+</b> c	+ 22 270	+ 10	<b>— 20.161</b>	- 5 8.7	12 + 2	٠,,,,		27.0	0.080	۰	+ 0.321	<b>+</b> 6	+ 24.731		- 20 120	2	8 702	٥	+ 0.229	ا، ا
					- 20.161 -						0.082				+ 24.782						+ 0.229	
					- 20.160 -						0.084				+ 24.832			1			+ 0.229	
					- 20.159						0.086		+ 0.362	+ 6	+ 24.882	+ 11	- 20.138	— т	8.703		+ 0.229	
0.087 0	- 0.332	+ 5	+ 22.420	+ 10	20.158	- 4 8.7	11 + 1	+ 0.214	٥	27.4	0.088	0	+ 0.376	+ 6	+ 24 932	+ 11	- 20.138	- 1	8.703	٥	+ 0.229	+ 1
0.086		, .		,			_	<u>.</u>	اا۔ ا			_									+ 0.229	1
					20.158 20.157										+ 24.983 + 25.033		_				+ 0.229	
					- 20.156 -										+ 25.083		_	•			+ 0.230	
					- 20.156										+ 25.133						+ 0.230	
					20.155										+ 25.184					٥	+ 0.230	+ 1
11	-						١.	<b>l</b> .										1				
					20.154										+ 25.234						+ 0.230	
0.076 0					- 20.154 - - 20.153 -					11					+ 25.284 + 25.334		_	1	. 1		+ 0.230 + 0.230	
					- 20.153 -										+ 25.385						+ 0.230	1 '
					- 20.152										+ 25.435						+ 0.230	
11	ļ						-	1.								1		İ				
					20.151 -										+ 25.485						+ 0.230	
					20.151										+ 25.535						+ 0.230	
					20.150 - 20.150 -										+ 25.586 + 25.636						+ 0.230 + 0.230	
					20.149 -										+ 25.686						+ 0.220	
	-		374			1	1	1					"			•		1	,,		. ,	
0.066 O															+ 25.736				8.703		+ 0.229	
0.065 0															+ 25.787				8.703		+ 0.229	1
					20,148										+ 25.837				8.703		+ 0.229	
0.064 0 -					- 20.147										+ 25.887 + 25.937				8.703 8.703		+ 0.229	
3.554	- 0.049	т э	T #3.425	T 11	20.14/	3 0.7	T 1	0.223		29.4	5.142	4.1	7 0.030	г 5	- 25.937	T 12	20.139	Ί	0.703	ΙĬ	, 0.229	1
0.063 0	- o.o35	+ 5	+ 23.475	+ 11	20.146	- 3 8.7	06 + 1	+ 0.223		29.5	0,145	+ 1	+ 0.648	+ 5	+ 25.988	+ 12	- 20.139	0	8. <b>7</b> 03	o	+ 0.229	+ 1
0.063 0	- 0.021	+ 5	+ 23.525	+ 11	<u> </u>	- 3 8.7	06 + I	+ 0.223	0						+ 26.038			0	8.703	0	+ 0.229	
					- 20.145	- 1			1 11	29.7	0.152	+ 1	+ 0.672	+ 5	+ 26.088	+ 12	- 20.140	0	<b>8.7</b> 03		+ 0.228	
					20.145										+ 26.138				8.703		+ 0.228	
					20.144 20.144										+ 26.189 + 26.239				8. <b>7</b> 03 8. <b>7</b> 03		+ 0.228 + 0.228	
0.063 0	0.037	۲ 3	23./20	F **	20.144	3 0.7	~3  + 1	0.225		30.0	3.103	F. 4	0.,57	r 3	20.239	۲.12	20.140	<u> </u>	5.703		, 0.120	1 1

lie Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t=\frac{t_0-1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale etzt.

Tafel Xa.

Arg.	εI	λι	Prācess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite	Arg.	εI	λι	Präcess.	Aberr.	Parall- axe	Beducti der Brei
30.0	0"162 + 1	+0"707 +	+ 26"239,+ 12	- 20"140	8"703 o	+ o"228 + I	35 0	0"422 4 •	+ 1"110 + .	+ 28"751 + 13	_ 20"168 _ 3	8"77 5	
			+ 26.289 + 12			+ 0.228 + 1				+ 28.801 + 13			
30.2	0.171 + 1	+ 0.730 + 5	+ 26.339 + 12	— 20.141 o	8.704 — 1	+ 0.228 + 1	35.2	0.435 + 1	+ 1.128 + 4	+ 28.852 + 13	- 20.169 + 3	8.716 - 2	+ 0.255
			5 + 26.389 + 12 5 + 26.440 + 12			+ 0.227 + 1 + 0.227 + 1				+ 28.902 + 13			
10.4	0.179	T 0.752 T S	+ 20,440 + 12	- 20.141 0	8.704 — 1	+ 0.227 + 1	35.4	0.447 + 1	+ 1.135 + 4	+ 28.952 + 13	- 20.171 + 3	8.717 - 2	+ 0.201
30.5	0.183 + 1	+ 0.763 + 5	+ 26.490 + 12	- 20.141 o	8.704 — 1	+ 0.227 + 1	35.5	0.453 + 1	+ 1.139 + 4	+ 29.002 + 13	- 20.172 + 3	8.717 - 2	+ 0.201
			+ 26.540 + 12				35.6	0.460 + 1	+ 1.142 + 4	+ 29.053 + 13	- 20.173 + 3	8.717 2	+ 0.700
			5 + 26.590 + 12 5 + 26.641 + 12							+ 29.103 + 13			
			5 + 26.691 + 12				35.0	0.473 + 1	+ 1.152 + 4	+ 29.153 + 13 + 29.203 + 13	- 20.175 + 4 - 20.176 + 4	8.718 - 2	+ 0.5
							33.7	1 11	,,	. 19.103			
			+ 26.741 + 12							+ 29.253 + 13			+ c.1964
			5 + 26.791 + 12 5 + 26.842 + 12							+ 29.304 + 13 + 29.354 + 13			
31.3	0.218 + 1	+ 0.847 + 5	+ 26.892 + 12	- 20.144 + I	8.705 - 1	+ 0.225 + 2				+ 29.354 + 13 + 29.404 + 13			
31.4	0.223 + 1	+ 0.857 + 5	+ 26.942 + 12	- 20.145 + 1	8.705 — 1	+ 0.224 + 2				+ 29.454 + 13			
]	٠ ـ ا	L 085		00.1.1						I. I. I			l.
31.5	0.232 + 1	+ 0.877 + 5	5 + 26.992 + 12 5 + 27.043 + 12	- 20.145 + 1 - 20.146 + 1	8.706 — I	+ 0.224 + 2				+ 29.505 + 13 + 29.555 + 13			+ 0.124 + 0.104
31.7	0.237 + 1	+ 0.887 + 5	+ 27.093 + 12	- 20.146 + 1	8.706 1	+ 0.223 + 2				+ 29.555 + 13 + 29.605 + 13			
31.8	0.242 + 1	+ 0.896 + 5	+ 27.143 + 12	20.147 + 1	8.706 — 1	+ 0.223 + 2	36.8	0.537 + 1	+ 1.170 + 3	+ 29.655 + 13	- 20.185 + 4	8.723 — 2	+ 0.15.
31.9	0.247' + 1	+ 0.905 + 5	+ 27.193 + 12	- 20.147 + 1	8.706 - 1	+ 0.222 + 2	36.9	0.544 + I	+ 1.171 + 3	+ 29.706 + 13	- 20.186 + 4	8.723 2	+ 0.155
32.0	0.252 + 1	+ 0.914 + 5	+ 27.244 + 12	- 20.148 + 1	8.706 — r	+ 0,222 + 2	37.0	0.551 + 1	+ 1.172 + 2	+ 20.756 + 12	- 20.187 + 4	8,723 — 2	+ 0.18-
32.1	0.257 + 1	+ 0.923  + 5	+ 27.294 + 12	- 20.148 + 1	8.707 - 1	+ 0.222 + 2	37.1	0.557 + 1	+ 1.172 + 3	+ 29.806 + 13	<b>— 20.188 + 4</b>	8.724 2	+ 0.15
32.2	0.202 + 1	+ 0.932  + 5	[十 27.344]十 13	一 20.149 十 1	8.707 - 1	+ 0.221 + 2	37.2	0.564 + 1	+ 1.173 + 3	+ 29.856 + 13	- 20.18g + 4	8.724 - 2	+ 0.165
32.3	0.207 + 1	+ 0.941 + 5	5 + 27.394 + 12 5 + 27.445 + 12	- 20.149 + 1	8.707 — 1	+ 0.221 + 2	37.3	0.570 + 1	+ 1.173 + 3	+ 29.907 + 13	- 20.190 + 5	8.725 - 2	+ 0.1%
32.7	'	1 0.950 7 3	7 - 7.445 T 12	20.130 T 2	0.707 — 1	T 0.220 T 2	37.4	0.577 + 1	T 1.174 + 3	T 29.957 T 13	- 20.191 + 5	0.725 - 2	+ 0.1:3
32.5	0.278 + 1	+ 0.958 + 5	+ 27.495 + 12	— 20.150 + 2	8.708 — 1	+ 0.220 + 2	37.5	0.584 + 1	+ 1.174 + 3	+ 30.007 + 13	<b>— 20.193</b> + 5	8.726 — 2	+ 3.752
32.6	0.283 + 1	+ 0.966 + 5	+ 27.545 + 12	一 20.151 + 2	8.708 - 1	+ 0.219 + 2	37.6	0.590 + 1	+ 1.173 + 3	+ 30.057 + 14	<b>— 20.194 + 5</b>	8.726 2	<b>+</b> c
32.7 32.8	0.204 + 1	+ 0.082 + 5	6 + 27.595 + 12 6 + 27.646 + 12	- 20.151 + 2 - 20.152 + 2	8.708 — 1	+ 0.219 + 2				+ 30.108 + 14			
			+ 27.696 + 12							+ 30.158 + 14 + 30.208 + 14			
1 1			1 1					1 1	1 1	I [			l į
33.0	0.304 + 1	+ 0.998 + 5	+ 27.746 + 12	- 20.153 + 2	8.709 — 1	+ 0.217 + 2				+ 30.258 + 14			
			5 + 27.796 + 12 5 + 27.847 + 13							+ 30.309 + 14 + 30.359 + 14			
33.3	0.321 + 1	+ 1.021 + 5	+ 27.897 + 13	- 20.155 + 2	8.710 - 1	+ 0.216 + 2	38.3			+ 30.409 + 14			
33-4	0.327 + 1	+ 1.028 + 5	+ 27.947 + 13	- 20.156 + 2	8.710 - 1	+ 0.215 + 2	38.4			+ 30.459 + 14			
22.5	0.222 + 1	+ 1.025 + 4	+ 27.997 + 13	20 156 .b o	8 770 -	1.0874	J.O	6.6					
			+ 27.997 + 13 + 28.048 + 13							+ 30.509 + 14 + 30.560 + 14			
33.7	0.344 + 1	+ 1.048 + 4	+ 28.098 + 13	- 20.158 + 2	8.711 - 1	+ 0.213 + 2				+ 30.610 + 14			
33.8	0.350 + 1	+ 1.054 + 4	+ 28.148 + 13	- 20.158 + 2	8.711 — 1	+ 0.213 + 2	38.8	0.660 + 1	+ 1.157 + 3	+ 30.660 + 14	<b>— 20.208 + 5</b>	8.732 - 2	+ 0.1/2
33.9	0.350 + 1	T 1.001 + 4	+ 28.198 + 13	- 20.159 + 2	8.711 - 1	+ 0.212 + 2	38.9	0.676 + 1	+ 1.154 + 3	+ 30.710 + 14	- 20.209 + 5	8.733 — 3	+ 0.:4
34.0	0.361 + 1	+ 1.067 +	+ 28.249 + 13	- 20.160 + 2	8.712 - 2	+ 0.211 + 2	39.0	0.683 + 1	+ 1.152 + 2	+ 30.760 + 14	- 20,211 + 5	8.734 2	+ 21/4
34.1	0.367 + 1	+ 1.073 + 4	+ 28.299 + 13	- 20.160 + 3	8.712 - 2	+ 0.211 + 2	39.1	0.689 + 1	+ 1.149 + 2	+ 30.811 + 14	- 20.212 + 5	8.734 - 3	+ 0.24
34.2	0.373 + I	+ 1.079  + 4	十 28.349 十 13	<b>一 20.101</b>  + 3	8.712 - 2	+ 0.210  + 2	30.2	[0.696] + 1	1+ 1.1461+ 2	+ 30.861  + 14	- 20.213 + 5	8.735 - 7	+ 0.100
34.3	0.379 + 1	+ 1.000 +	+ 28.399 + 13 + 28 450 + 13	- 20.162 + 3 - 20.162 + 3	8.713 - 2	+ 0.209 + 2	39.3	0.702 + 1	+ 1.142 + 2	+ 30.912 + 14	- 20.215 + 6	8.735 — 3	+ 0.161
1 1	1	l i	1	1	1 1 1		H		i i			1 1	
34.5	0 391 + 1	+ 1.095 + 4	+ 28.500 + 13	— 20.163 <del>+</del> 3	8.713 — 2	+ 0.208 + 2	39.5	0.715 + 1	+ 1.135 + 2	+ 31.012 + 14	- 20.217 + 6	8.736 - 3	+ 0.135
34.6	0.397 + 1	+ 1.1∞ + 4	<b>  + 28.550 + 13</b>	<b>— 20.164 + 3</b>	8.714 - 2	+ 0.207 + 2	39.6	0.722 + 1	+ 1.131 + 2	+ 31.062 + 14	- 20.219 + 6	8.737 3	+ 0.157
34.7 34.8	0.404 + 1	+ 1.110 +	+ 28.600 + 13 + 28.651 + 13	- 20.166 + 3 - 20.166 + 3	8.714 - 2	+ 0.207 + 2	39.7	0.728 + 1	+ 1.127 + 2	+ 31.113 + 14	- 20.220 + 6	8 737 - 3	+ 0.75
34.9	0.416 + 1	+ 1.115 + 4	+ 28. <b>7</b> 01   + 13	20.167 + 3	8.715 - 2	+ 0.205 + 2	39.9	0.741 + 1	+ 1.119 + 2	+ 31.213 + 14	- 20.223 + 6	8.739 1	+ 2.51
35.0	0.422 + 1	+ 1.119 + 4	+ 28.751 + 13	— 20.168 <b>+</b> 3	8.715 - 2	+ 0.204 + 2	40.0	0.748 + 1	+ 1.114 + 2	+ 31.263 + 14	- 20.224 + 6	8.739 — 3	+ : :3
					1	<u> </u>	II	<u> </u>			LL	L i	

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Der angesetzt.

Tafel Xa.

g.	εΙ		λι	Präcess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite	Arg.	εI	λι .	Präcess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite
م	o"748	+ 1	+ 1"114 +	2 + 31"263 + 14	- 20"224 + 6	8"739 - 3	+ 0"152 + 4	45.0	1"023	+ 0"676 + 1	+ 33"776 + 15	- 20"305 + 8	8"774 — 4	+ 0"073 + 5
		+ 1	+ 1.109 +	2 + 31.314 + 14	- 20.226 + 6	8.740 — 3	+ 0.151 + 4	45.1	1.028	+ 0.663 + 1	+ 33.826 + 15	- 20.307 + 8	8.775 — 4	+ 0.071 + 5
				2 + 31.364 + 14							+ 33.876 + 15			
	0.707 0.773			2 + 31.414 + 14 2 + 31.464 + 14				3			+ 33.926 + 15 + 33.977 + 15			
7	-,,,3	1		] . 3		]	"""	73.4		' ' ' '	. 33.9//	,	7	
	0.779			2 + 31.515 + 14							+ 34.027 + 15			
	0.786			2 + 31.565 + 14 2 + 31.615 + 14				1			+ 34.077 + 15 + 34.127 + 15			
	0.792 0.798			2 + 31.665 + 14							+ 34.127 + 15			
	0.804			2 + 31.716 + 14							+ 34.228 + 15			
				1						<b>I</b>		.		
	0.811			2 + 31.766 + 14 2 + 31.816 + 14				1 .			+ 34.278 + 15 + 34.328 + 15			
	0.823	0		2 + 31.866 + 14			+ 0.136 + 4		i i		+ 34.379 + 15	1.		
	0.829	۰		2 + 31.917 + 14							+ 34.429 + 15			
4	0.835	٥	+ 1.032 +	2 + 31.967 + 14	- 20.244 + 7	8.748 3	+ 0.133 + 4	46.4	1.077	+ 0.491 + 1	+ 34.479 + 16	— 20.331 + 9	8.786 - 4	+ 0.047 + 5
,	0.841	٥	+ 1.025 +	2 + 32.017 + 14	_ 20 246 + 7	8 740 - 2	+ 0.727 + 4	46.5	1.080 0	1 - 0 422 + 7	+ 34.529 + 16	- 20 222 + 0	8.786 — 4	+ 0.045 + 5
	0.847			2 + 32.067 + 14							+ 34.580 + 16			
7	0.853	٥	+ 1.010 +	2 + 32.118 + 14	- 20.249 + 7	8. <sub>750</sub> — 3	+ 0.128 + 4	46.7	1.086	+ 0.449 + 1	+ 34.630 + 16	- 20.337 + 9	8.788 — 4	+ 0.041 + 5
	0.859	0		2 + 32.168 + 14							+ 34.680 + 16			
9	0.865	0	T 0.994	2 + 32.218 + 14	20.252 + 7	0.752 - 3	T 0.125 + 4	40.9	1.092	+ 0.420 + 1	+ 34.730 + 16	- 20.341 T 9	0.790 - 4	0.037 + 5
٥	0.871	0	+ 0.986 +	2 + 32.268 + 15	- 20.254 + 7	8.752 — 3	+ 0.124 + 4	47.0	1.095	+ 0.406 + 1	+ 34.781 + 16	- 20.343 + 9	8.791 - 4	+ 0.035 + 5
	0.876	٥		1 + 32.319 + 19				47.1			+ 34.831 + 16			
	0.882	٩		1 + 32.369 + 15							+ 34.881 + 16			
- 1	o.888 o.8 <b>q</b> 3			1 + 32.419 + 15 1 + 32.469 + 15							+34.931 + 16 +34.982 + 16			
1	-11-93			32.409		,33,	,	77.4		1	34.95			
	0.899			1 + 32.519 + 15							+ 35.032 + 16			
	0.90 <b>5</b> 0.910	٥		1 + 32.570 + 15 1 + 32.620 + 15							+ 35.082 + 16 + 35.132 + 16			
	0.916			1 + 32.670 + 1							+ 35.183 + 16			
	0.921			1 + 32.720 + 19							+ 35.233 + 16			
			l	1. 1.	1									4
	0.926 0.932	ď	+ 0.888 +	1 + 32.771 + 15	- 20.270 + 7 - 20.272 + 8	8.759 — 3	+ 0.108 + 4				+ 35.283 + 16 + 35.333 + 16			
	0.937	٥	+ 0.878 +	1 + 32.871 + 19	- 20.273 + 8	8.761 - 3	+ 0.104 + 4	1	1.124	+ 0.228 + 1	+ 35.384 + 16	- 20.366 + 9	8.8ot — 4	+ 0.010 + 5
	0.942	٥	+ 0.868 +	1 + 32.921 + 1	- 20.275 + 8	8.762 — 3	+ 0.103 + 4		1.126 - 1	+ 0.212 + 1	+ 35.434 + 16	— 20.368 + 9	8.802 4	+ o.oo8 + 5
1	0.948	0	+ 0.857 +	1 + 32.972 + 1	- 20.277 + 8	8.762 — 3	+ 0.101 + 4	48.4	1.128 - 1	+ 0.197 + 1	+ 35.484 + 16	- 20.370 + 9	8.803 — 4	+ 0.000 + 5
5	0.953	0	+ 0.847 +	1 + 33.022 + 1	20,278 + 8	8.763 — 3	+ 0.000 + 4	48.5	1.130 -	+ 0.182 0	+ 35.534 + 16	_ 20.372 + 10	8.804 — 4	+ 0.004 + 5
	0.958			1 + 33.072 + 1			+ 0.098 + 4			+ 0.166	+ 35.584 + 16	- 20.374 + 10	8.804 - 4	+ 0.002 + 5
	0.963			1 + 33.122 + 1							+ 35.635 + 16			
	0.968			1 + 33.173 + 1 1 + 33.223 + 1							+ 35.685 + 16 + 35.735 + 16			
1	0.973		1 0.004	33.223 7 1	20.205	1./00 -4	0.093 7 4	**.9	30	F' ""	33./33	2,	,	
	0.978			1 + 33.273 + 1							+ 35.785 + 16			
_	0.983	l °		1 + 33.323 + 1					1 1		+ 35.836 + 16			- 0.009 + 5
	0.987	ľ		1 + 33.374 + 1 1 + 33.424 + 1				49.2	1.139 -	1 + 0.073	+ 35.886 + 16	-20.387 + 10 -20.389 + 10	8.811 - 4	- 0.013 + 5
	0.997	۰	+ 0.748	1 + 33.474 + 1	5 - 20.294 +	8 8.770 —	+ 0.084 + 5	49.4	1.142 —		+ 35.986 + 16			
			1	1 1		1			1 !	1 1	<b>1</b>			
	1,006			1 + 33.524 + 1				49.5	1.142	1 + 0.025	+ 36.037 + 16 0 + 36.087 + 16			
1	1,000			- 1 + 33.575 + 1 - 1 + 33.625 + 1				49.0	1.143		0 + 36.137 + 16			
8	1.015			- 1 + 33.675 +				49.8	1.145 -	1 - 0.022	0 + 36.187 + 16	- 20.399 + 10	8.815 - 4	- 0.024 + 5
9	1.019		+ 0.688	- 1 + 33.725 + 1	5 - 20.303 +	8 8.774 4	+ 0.075 + 5	49.9	1.145 —	1 - 0.038	0 + 36.238 + 16	- 20.401 + 10	8.816 - 4	-0.026 + 5
٥	1.023	۱ '	+ 0.676	+ 1 + 33.776 +	5 - 20.305 +	8 8.774 -	+ 0.073 + 5	50.0	1.146	1 - 0.054	0 + 36.288 + 16	20.403 + 10	8.817 - 4	-0.028 + 5
_		<u>-</u>	<u> </u>	<u> </u>		<u> </u>	•	11	•	· · · · ·	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	·	<del></del>	

Die Zahlen der sweiten Subcolumnen sind mit  $t=\frac{t_o-1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale

Tafel Xa.

Γ.	<del></del>		<del></del>		D11	T	li .		T	Γ		Parall-	B - 1 - 41 -
Arg. 1	εΙ	λ <sub>I</sub> .	Präcess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite	Arg. I	εI	λι	Pracess.	Aberr.	axe rarati-	Reduction der Breits
50.0	1"146,- 1	- o"o54; o	+ 36"288 + 16	- 20"403 + 10	88"17 - 4	-01028 + 5	55.0	1"063 - 1	- o"812 o	+ 38"800 + 17	- 20"510 + 10	8*863, — 4	- 0°142 +
50.1	1.146 - 1	<b>- 0.07</b> 0 0		- 20.405 + 10			55.1	- 1	0.826 0		- 20.512 + 10		
50,2	1.146 — 1	— o.o85 o	+ 36.388 + 16	<b>— 20.407 + 10</b>	8.819 4	- o.o33 + 5	55.2	1.055 —	- o.839 o	+ 38.901 + 17	- 20.514 + 10	8.865 4	- 0.147,+
		0.102 O	+ 36.439 + 16						0.852 0		- 20.517 + 10		- 0.143+
50.4	1.147 - 1	- 0.117 0	+ 36.489 + 16	- 20.412 + 10	8.820 4	- 0.037 + 5	\$5.4	1.047 1	- o.865 o	+ 39.001 + 18	- 20.519 + 10	8.807 - 4	0.152 7
50.5	1.147 - 1	- o.133 o	+ 36,530 + 16	- 20.414 + 10	8.821 - 4	- 0.039 + 5	55.5	1.043 1	— o.878 o	+ 30.051 + 18	- 20.521 + 10	8.868 — 4	- a 154 +
		- 0.149 o		- 20.416 + 10			1	1.039 —			- 20 523 + 10		— a.156 ÷
		- 0.165 o		- 20.418 + 10		• • • • •	55.7		0.904 0		- 20.525 + 10		0.159 ÷
		- o.181 o		- 20.420 + 10			55.8		- 0.916 0		- 20.527 + 10		- a.ter +
50.9	1.146 - 1	- 0.197 0	+ 36.740 + 17	- 20.422 + 10	8.825 - 4	- o.o48 + 5	55.9	1.026 - 1	- 0.929 o	+ 39.252 + 18	- 20.529 + 10	8.871 — 4	0.163 +
51.0	1.146 - 1	0.213 0	+ 36.790 + 17	- 20.424 + 10	8.826 — 4	- o.o50 + 5	56.0	1.022 - 1	- 0.941 0	+ 39.303 + 18	- 20.532 + 10	8.872 4	- a. 166 +
51.1	1.146 - 1	— 0.228 о	+ 36.841 + 17	- 20.426 + 10	8.827 - 4	- o.o53 + 5	56.1	1.017 1	- 0.953 o	+ 39.353 + 18	- 20.534 + 10		- 0.168 +
		- 0.244 o		- 20.428 + 10			56.2	1.013 1	- 0.965 0		- 20.536 + 10		
		- 0.260 o		- 20.431 + 10	- 1		56.3				- 20.538 + 10		
51.4	-	- 0.276 o	+ 30.991 + 17	- 20.433 + 10	6.830 - 4	- 0.059 + 5	50.4	1.004 1	- 0.989 0	+ 39.504 + 18	- 20.540 + TO	0.070 4	0.175
51.5	1.143 - 1	- 0.292 0	+ 37.042 + 17	- 20.435 + 10	8.831 - 4	- 0.062 + 5	56.5	0.999 — 1	0 100.1 -		- 20.542 + 10		
		- 0.308 o	+ 37.092 + 17	- 20.437 + 10	8.832 — 4	- 0.064 + 5	56.6	0.994	1.012 0	+ 39.604 + 18	- 20.544 + 10		
		- 0.323 o		- 20.439 + 10		- o.o66 + 5	11	1	1.024 0		- 20.547 + IO		- 0.18z +
		- 0.339 0 - 0.355 0		- 20.441 + 10		- o.o68 + 5	N .		- 1.035 0 - 1.046 0		- 20.549 + 10 - 20.551 + 10		- 0.184 + - 0.187 +
31.9	3	0.335	T 3/.243 T 1/	- 20,443 + 10	0.034 — 4	- o.o71 + 5	50.9	0.979	1-1.040	T 39.755 T 10	20.551		
		— 0.3 <b>7</b> 0 о	+ 37.293 + 17	- 20.446 + 10	8.835 — 4	- 0.073 + 5	57.0	0.974	— 1.057 O		- 20.553 + 10		— 0.18g ÷
		o.386 o		- 20.448 + 10					o 830.1 —		- 20.555 + 10		- 0.191 +
		0.401 0	+ 37.393 + 17			- 0.078 + 5	11		- 1.078 °		- 20.557 + TO		— a.194 + — a.196 +
		- 0'417 0 - 0.433 0		-20.452 + 10 -20.454 + 10	- , .			, , ,	0 000.1 — 0		- 20.559 + 10 - 20.561 + 10		- 0.198 +
		,33	1 37.494 1 .7	20.454	0.039	0.002	37.4	0.954	1,9	40.000	20.30.		
		- o.448 o	+ 37-544 + 17	- 20.456 + 10	8.840 — 4	- 0.084 + 5	57.5	0.948	- 1.109 0		- 20.564 + 10		0.301 T
		- 0.464 o		- 20.458 + 10					- 1.119 0		- 20.566 + TO		
		- 0.479 0 - 0.494 0		- 20.461 + 10					- 1.129 0		- 20.568 + 10		- 0.205 + - 0.208 +
		- 0.509 o		-20.463 + 10 -20.465 + 10					- 1.139 0 - 1.149 0		- 20.570 + 10 - 20.572 + 10		- 0.210 T
		1	1 37.743	20.403	0.043	0.094 7 3	37.9	0.920	1,	7 40.23/	20.3/2		
53.0		- 0.525 0	+ 37.795 + 17	- 20.467 + 10	8.844 — 4	- 0.096 + 5	58.0	0.921	- 1.158 o	+ 40.308 + 18	- 20.574 + 10	8.891 — 4	0.212
53.1	1.119 1			- 20.469 + 10			• •	1 1	- 1.167 0		- 20.576 + TO		I L
		- 0.555 o		- 20.471 + 10					1.176 0		- 20.578 + 10		,
53·3 53·4		- 0.570 o - 0.585 o		- 20.473 + 10 - 20.476 + 10		- 0.103 + 5	58.3	, -	- 1.185 0 - 1.194 0		- 20.580 + 10 - 20.583 + 10		
33.4		0.303	7 37.990	20.470	0.040	0.103 + 3	30.4	U.UyU	1,	40.309	20.505		
			+ 38.047 + 17					0.892	- 1.202 0	+ 40.559 + 18	- 20.585 + 10	8.895 4	- 0.224 +
			+ 38.097 + 17				11 "				20.587 + 10		
53.7		- 0.629 0 - 0.644 0	+ 38.147 + 17								- 20.589 + 10		
53.8 53.0		- 0.658 o		- 20.484 + 10 - 20.486 + 10					- 1.227 O - 1.235 O		- 20.591 + 10 - 20.593 + 10		
33.9	99	0.030	1 30.240 1 17	10.400 7 10	0.033 - 7	0, 1 3	30.9	0.000	1		3,5		
			+ 38.298 + 17								20.595 + 10		
54-1	1.093 - 1	- o.687 o	+ 38.348 + 17	- 20.491 + 10	8.855 — 4	- 0.121 + 5	59.1	0.855			- 20.597 + 10		
54.2	1.090 - 1	0.701 0	+ 38.398 + 17	- 20.493 + 10	8.856 — 4	-0.124 + 5	59.2	0.849			- 20.599 + 10 - 20.601 + 10		
54.4	1.083 - 1	- 0.730 o	+ 38.449 + 17 + 38.499 + 17	- 20.495 + 10 - 20.497 + 10	8.857 — 4	- 0.120 + 5 - 0.128 + 5	59·3 59·4	0.837	1.204 0	+ 41.011 + 18	- 20.603 + 10	8.903 — 4	- 0.244 +
				i i	I	1				1 1	1	1 1	
		- 0.744 0 - 0.758 0		- 20.499 + 10				0.830	1.278 0	+ 41,061 + 18	- 20.605 + 10 - 20.607 + 10	8.904 4	— 0.246+ — 0.248+
		- 0.771 o		- 20.502 + 10 - 20.504 + 10				0.818	1,200 0	+ 41.162 + 18	- 20.609 + 10	8.906 4	- 0.251 +
		- 0.785 o	+ 38.700 + 17	- 20.506 + 10	8.861 - 4	- o.138;+ 5	59.8	0.811			- 20.611 + 10		- 0.253 +
	т660-г	- 0. <b>7</b> 99 o	+ 38.750 + 17	<b>— 20.508 +</b> 10	8.862 — 4	- 0.140 + 5	59.9	0.805	- 1.302 o	+ 41.262 + 19	20.613 + 10	8.908 4	- 0.255 ÷
55.0	1.063 — 1	0.812 0		- 20.510 + 10		- 0.142 + 5		0.798	- 1.308 o	+ 41.313 + 19	- 20.615 + 10	8.908 4	0.257 T
L					1	<u> </u>	P		1		<u> </u>		

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decima angesetzt.



Tafel Xa.

s <sub>I</sub>	. <b>λ</b> I	Präcess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite	Arg.	εI	λ <sub>I</sub>	Prācess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite
0"798;	o — 1"308 o	+ 41"313 + 10	- 20"615 + 10	8"008 - 4	-0"257 + 5	65.0	0"450 +	1"331,— 2	+ 43"825 + 20	- 20"708 + 8	8'548 — 3	-0//350 + 4
0.791	0 - 1.314 0		- 20.617 + 10						+ 43.875 + 20			
0.785	0 - 1.319 0	+ 41.413 + 19	— <b>20.6</b> 19 + 10	8.910 — 4	- 0.262 + 5				+ 43.925 + 20	- 20.711 + 8		
0.778	0 - 1.324 0								+ 43.976 + 20	- 20.713 + 8		
0.772	0 — 1.329 0	+ 41.514 + 19	- 20.623 + 10	8.912 - 4	- 0.266 + 5	65.4	0.423	1.310 - 2	+ 44.026 + 20	- 20.714 + 8	8.951 - 3	- 0.366 + 4
0.765	0 - 1.334	+ 47 564 + 10	- 20.625 + 10	8.012 - 4	-0.268 + 5	60.0	0.416	- 1 204 - 2	+ 44.076 + 20	- 20.716 + 8	8 052 - 2	- 0.267 + A
0.758	0 - 1.338 0		- 20.627 + 10						+ 44.126 + 20			
0.751	0 - 1.343 0		- 20.629 + 10						+ 44.177 + 20			
0.745	O - 1.347 - 1	+ 41.715 + 19	— 20.631 <sub> </sub> + 10	8.915 - 4	-0.275 + 5	65.8	0.396 +	- 1.286 - 2	+ 44.227 + 20	20.721 + 8	8.954 - 3	— o.373 + 4
0.738	0 - 1.351 - 1	+ 41.765 + 19	- 20.633 + 10	8.916 — 4	- 0.277 + 5	65.9	0.389 +	- I.279 - 3	+ 44.277 + 20	- 20.722 + 8	8.955 - 3	- 0.374 + 4
		e <u>_</u>	_ 20 625 - 10			66.						
0.731	o — 1.355 — 1 o — 1.358 — 1		- 20.635 + 10 - 20.637 + 10					•	+ 44.327 + 20 + 44.378 + 20	-20.724 + 8 $-20.725 + 8$		
0.717	0 - 1.361 - 1		- 20.639 + 10		: (		0.369 +		+ 44.428 + 20			
0.710	0 - 1.365 - 1		- 20.641 + 10		- o.285 + 5		0.363 +		+ 44.478 + 20	- 20.728 + 8		
0.703		+ 42.016 + 19	20.643 + 10	8.920 - 4	- o.288 + 5				+ 44.528 + 20	- 20.730 + 8	8.958 — 3	— 0.383 <b>+</b> 3
	1 1 1						l I.	1 1	l. I. I			
0.696			- 20.645 + 10				0.350 +		+ 44.579 + 20	- 20.731 + 8		
o.689 o.683	0 - 1.373 - 1		— 20.647 + 10 — 20.649 + 10						+ 44.629 + 20 + 44.679 + 20	-20.733 + 8 -20.734 + 8		
0.676	0 - 1.375 - 1		- 20.650 + 10						+ 44.729 + 20			
0.669			- 20.652 + 10						+ 44.780 + 20			
	1 "1				1 1				'''			1 1
0.662		+ 42.317 + 19			- 0.300 + 5				+ 44.830 + 20			
0.655			- 20.656 + 9						+ 44.880 + 20			
0.647		+ 42.418 + 19		- 1	- 0.304 + 5				+ 44.930 + 20 + 44.980 + 20			
0.640 0.633		+ 42.468 + 19 + 42.518 + 19			- 0.307 + 5 - 0.309 + 5		0.300 +		+ 45.031 + 20			
0.033	7303	1 42.3.1	20.001	0.929	0.309 + 3	٠,,٠	0.294	3,,	1 43.03. 1 =0	/45	0.904	0.390
0.626	0 - 1.386 - 1	+ 42.569 + 19	- 20.664 + 9	8.929 - 4	- 0.311 + 5	67.5	0.288 +	1.147 - 3	+ 45.081 + 20	- 20.746 + 7	8.965 - 3	— o.399 + 3
0.619	o — 1.386 — 1				- 0.313 + 5				+ 45.131 + 20			
0.612	3 -	+ 42.669 + 19			- 0.315 + 5				+ 45.181 + 20			
0.605	4 - 1	+ 42.719 + 19 + 42.770 + 19			- 0.317 + 4 - 0.319 + 4				+ 45.232 + 20		- 1	
0.598	9-1.300-1	T 42.770 1 19	- 20.671 + 9	0.933	0.319 + 4	07.9	0.204	1.107 - 3	+ 45.282 + 20	20.732	0.907	0.403 + 3
0.591	0 — 1.385 — 1	+ 42.820 + 19	- 20.673 + 9	8.933 - 4	-0.321 + 4	68.0	0.258 +	- 1.096 - 3	+ 45.332 + 20	- 20.753 + 7	8.968 3	- 0.407 + 3
0.584			- 20.675 + 9		-0.323 + 4		0.253 +	•	+ 45.382 + 20	<b>- 20.754</b> + 7	8.969 - 3	— 0.408 <b>+</b> 3
0.577	0 - 1.384 - 1		- 20.676 + 9		-0.325 + 4		0.247		+ 45.433 + 20	- 20.756 + 7		
0.570 +		+ 42.971 + 19					0.241 +		+ 45.483 + 20			
0.562	- 1 - 1.361 - 1	+ 43.021 + 19	- 20,000 + 9	8.936 - 4	0.3291+ 4	00.4	0.230 T	1.052 - 4	+ 45.533 + 20	- 20.758 + 7	0.970 — 3	- 0.412 + 3
0.555,+	- 1 1.380 1	+ 43.071 + 10	- 20.682 + 9	8.037 — 4	- 0.331 + 4	68.5	0.230 +	1.040 - 4	+ 45.583 + 20	- 20.760 + 7	8.971 — 3	- 0.413 + 3
0.548 +			- 20.684 + 9				0.225 +		+ 45.634 + 21	- 20.761 + 7		
0.541 +	· 1 — 1.376 — 2	+ 43.172 + 19	- 20.685 + 9	8.939 - 4	-0.334 + 4	68.7	0.220 +	- 1.017 - 4	+ 45.684 + 21	- 20.762 + 7	8.972 - 3	— 0.416 <b>+</b> 3
	- 1 - 1.374 - 2								+ 45.734 + 21	- 20.763 + 7		
0.527 +	1 - 1.371 - 2	+ 43.272 + 19	- 20.689 + 9	8.940 - 4	- 0.338 + 4	68.9	0.209	— 0.993 — 4	+ 45.784 + 21	- 20.765 + 7	8.973 — 3	- 0.419 + 3
0.520 +	1 - 1 260 - 2	+ 43,322 + 10	- 20.691 + 9	8 047 — 4	-0.240 +	60.0	0.204	- 0.081 - 4	+ 45.835 + 21	- 20.766 + 6	8.074 - 3	- 0.420 + 2
	1 - 1.366 - 2											
	1 - 1.363 - 2								+ 45.935 + 21			
0.499 +	1 - 1.360 - 2	+ 43.473 + 20	- 20.696 + 9	8.943 - 3	- 0.346 + 4	69.3	0.189 +	- 0.943 - 4	+ 45.985 + 21	- 20.769 + 6	8.975 — 2	0.424 + 2
0.492 +	- 1 — 1.356 — 2	+ 43.523 + 20	20.698 + 9	8.944 — 3	-0.348 + 4	69.4	0.184 +	- 0.930 - 4	+ 46.036 + 21	- 20.771 + 6	8.976 — 2	- 0.425 + 2
		l,					l		ا محمد ا			_ , , , ,
	1 - 1.353 - 2					60.5	0.179	0.917 - 4	+ 46.086 + 21	- 20.772 + 0	8.077 - 2	0.420 + 2
0.471	1 - 1.349 - 2 1 - 1.345 - 2	+ 43.674 + 20	20.701 + 9	8.046 - 3	- 0.353 + 4	69.7	0.170 +	- 0.801 - 4	+ 46.136 + 21	- 20.774 + 6	8.977 - 2	0.428 + 2
0.464 +	1 - 1.340 - 2	+ 43.724 + 20	- 20.704 + 9	8.947 - 3	- 0.355 + 4	69.8	0.165 +	- 0.877 - 4	+ 46.237 + 21	- 20.775 + 6	8.978 - 2	- 0.429 + 2
0.457 +	- 1 - 1.336 2	+ 43.775 + 20	- 20.706 + 9	8.948 - 3	- 0.357 + 4	69.9	0.161 +	— o.863 <sub>1</sub> — 4	+ 46.287 + 21	<b>- 20.777 +</b> 6	8.978 - 2	- 0.430 + 2
0.450	- 1 - 1.331 - 2	+ 43.825 + 20	- 20.708 + 8	8.948 — 3	- 0.359 + 4	70.0	0.156 +	- o.850 - 4	+ 46.337 + 21	- 20.778 + 6	8.979 — 2	- 0.432 + 2
	1	<u> </u>	l '	<u> </u>		1		<u> </u>				

Die Zahlen der sweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letsten Decimale setzt.



Tafel Xa.

Price   Pric	1		-					T		Parall-	Reductio	,	A		-							Para	11-1	Reduction
100	Arg. I	£1		λΙ		Präce	68.	Aber	r.				Arg.	εl		λι		Präce	88.	Aberr			1	
20. 0.144 + 1 - 0.83x - 4 + 46.18 + 21 - 0.078 + 6 8.09 - 2 - 0.418 + 2   2.00	70.0	0"156	+ 1																					
20. 0.13] + 1 - 0.79] - 5 + 6.58] - 21 - 0.78] + 6 8.59 - 2 - 0.43] + 7 - 20.29] + 7 - 0.29] - 7 - 0.29] + 7 - 0.2		-		_			1														- 1	(		
19.																								
70.5 0.133 + 1 - 0.750 - 5 + 6.658 + 21 - 0.783 + 6 8.980 - 2 - 0.437 + 2 75.6 0.039																1								1 1 1
12.00 0.13 + 1 - 0.756	,	-1.59		,,,,		1 40.550					"		,,,,,					. 15					1	- 1
20.7   1.7   +   - 0.750 - 5 + 46.686 + 21 - 20.787 +   - 0.780 -   - 0.401 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +   - 0.780 -   - 0.400 +																								
7.06   0.173   +   -0.735   -5   +0.6739   +   1 -0.736   +5   8.680   +2   -0.441   +3   7.50   0.415   -4   4.9.35   +3   20.004   +3   8.997   +3   -0.445   -7   7.10   0.174   +1   -0.720   -5   +0.630   +3   1.00   +3		- 1			1					1 - 1														
7.00 0.100 + 1					1																			1.1
17.10 0.116 + 1		-			1 -							- 11												
71.1 0.11	1										1	- 1							1				1	
71.2 0.105 + 1	,																							
71.3 \ \( \text{1.01} \) \( \text{1.0} \				1 1	1		1	1						. 1										- 1
71.4 0.102 + 1		-																						
71.5 0.098 + 1 - 0.699 - 5 + 47.091 + 21 - 20.793 + 5 8.985 - 2 - 0.446 + 1 76.5 0.048 0 + 0.222 - 6 + 49.653 + 22 - 20.822 + 2 8.998 - 1 - 0.452 - 71.6 0.095 + 1 - 0.691 - 5 + 47.041 + 21 - 20.795 + 5 8.986 - 2 - 0.447 + 1 76.7 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.653 + 22 - 20.822 + 2 8.998 - 1 - 0.452 - 71.9 0.086 + 1 - 0.581 - 5 + 47.242 + 21 - 20.796 + 5 8.986 - 2 - 0.449 + 1 76.7 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.795 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 1 - 0.452 - 71.9 0.086 + 1 - 0.585 - 5 + 47.242 + 21 - 20.796 + 5 8.986 - 2 - 0.449 + 1 76.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.755 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 1 - 0.462 - 71.9 0.086 + 1 - 0.585 - 5 + 47.242 + 21 - 20.796 + 5 8.986 - 2 - 0.449 + 1 76.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.755 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 1 - 0.462 - 71.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.755 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.395 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.998 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.439 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.999 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.439 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.999 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.439 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.999 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.439 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.999 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.439 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.999 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.439 - 6 + 49.905 + 22 - 20.823 + 2 8.999 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.439 - 6 + 49.905 + 22 - 20.824 + 2 8.999 - 2 - 0.459 + 1 77.9 0.005 0 + 0.439 - 6 + 49.905 + 22 - 20.824												1			-								- 1	
71.6 0.005 + 1 - 0.613 - 5 + 47.141 + 21 - 20.795 + 5 8.086 - 2 - 0.449 + 1 7.06 0.005 - 0 - 0.005 - 0 + 0.005 - 0							l				`	ı								_			ı	
71.7   0.00g   1   0.05g   5   47.10g   21   22   20.70g   5   8.886   2   0.448   1   76.7   0.005   0   0.27g   0.70g		-				1													ı					
7.1.8 \( 0.086 \) + 1 \( -0.086 \) + 2 \( -0.465 \) + 5 \( +4.7.242 + 21 \) = 20.796 \( +5 \) 8.886 \( -2 \) = 0.449 \( +1 \) 1 \( 7.6 \) 0.085 \\ 0 \) \( -0.91 \) - 6 \( +4.9.804 \) + 25 \( -2.0.82) \( +2.8.998 \) = 1 \( -0.465 \) - 1 \\ 7.70 \\ 0.085 \\ 0 \) + 0.085 \\ 0 \\ 0 \\ 0.085 \\ 0 \\ 0		- 1			1		1									1		,						
71.9 0.086 + 1 - 0.565 - 5 + 47.392 + 31 - 20.796 + 5 8.986 - 2 - 0.449 + 1 76.9 0.054 0 + 0.291 - 6 + 49.864 + 22 - 20.833 + 2 8.998 0 - 0.457 - 77.1 0.085 0 + 0.357 - 5 + 47.342 + 21 - 20.797 + 5 8.087 - 2 - 0.450 + 1 77.1 0.057 0 + 0.325 - 6 + 49.854 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.2 0.075 1 - 0.517 - 5 + 47.433 + 21 - 20.893 + 5 8.988 - 2 - 0.453 + 1 77.3 0.051 0 + 0.325 - 6 + 49.905 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.057 0 + 0.325 - 6 + 49.905 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.057 0 + 0.325 - 6 + 49.905 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 49.905 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 49.905 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 49.905 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 50.005 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 50.005 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 50.005 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 50.005 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 50.005 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 50.005 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 50.005 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 6 + 50.005 + 22 - 20.805 + 4 8.989 - 2 - 0.453 + 1 77.4 0.053 0 + 0.357 - 6 + 50.005 + 1 8.999 0 - 0.457 - 77.3 0.051 0 + 0.357 - 5 + 47.694 + 21 - 20.802 + 4 8.989 - 2 - 0.453 + 1 77.7 0.055 0 + 0.329 - 6 + 50.005 + 1 8.999 0 - 0.457 - 77.7 0.005 0 + 0.457 - 77.9 0.057 0 + 0.457 - 77.9 0		-			1																			
72.1 0.080 + 1 - 0.53] - 5 + 47.932 + 21 - 20.968 + 5 8.988 - 2 - 0.453 + 1 77.2 0.079 0 + 0.325 - 6 + 49.955 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.465 - 77.2 0.078 + 1 - 0.507 - 5 + 47.433 + 21 - 20.800 + 5 8.988 - 2 - 0.453 + 1 77.3 0.061 0 + 0.355 - 6 + 49.955 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.465 - 77.3 0.079 + 1 - 0.484 - 5 + 47.543 + 21 - 20.800 + 8.988 - 2 - 0.453 + 1 77.3 0.061 0 + 0.355 - 6 + 49.955 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.465 - 77.3 0.079 + 1 - 0.484 - 5 + 47.543 + 21 - 20.800 + 4 8.989 - 2 - 0.453 + 1 77.4 0.063 0 + 0.375 - 6 (\$\frac{1}{2}\$																								1 !
72.1 0.080 + 1 - 0.53] - 5 + 47.932 + 21 - 20.968 + 5 8.988 - 2 - 0.453 + 1 77.2 0.079 0 + 0.325 - 6 + 49.955 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.465 - 77.2 0.078 + 1 - 0.507 - 5 + 47.433 + 21 - 20.800 + 5 8.988 - 2 - 0.453 + 1 77.3 0.061 0 + 0.355 - 6 + 49.955 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.465 - 77.3 0.079 + 1 - 0.484 - 5 + 47.543 + 21 - 20.800 + 8.988 - 2 - 0.453 + 1 77.3 0.061 0 + 0.355 - 6 + 49.955 + 22 - 20.833 + 1 8.998 0 - 0.465 - 77.3 0.079 + 1 - 0.484 - 5 + 47.543 + 21 - 20.800 + 4 8.989 - 2 - 0.453 + 1 77.4 0.063 0 + 0.375 - 6 (\$\frac{1}{2}\$											1 1												- 1	
72.2 0.078 + 1																								
72.3 0.075 + 1																						(		
72.4 0.073 + 1 - 0.484 - 5 + 47.543 + 21 - 20.801 + 4 8.988 - 2 - 0.452 + 1 77.4 0.063 0 + 0.375 - 6 { \( \frac{4}{2} \) \( \frac{4}{2} \) \( \frac{1}{2} \)					1		1 '											. ,,,,,,,	1			1	•	- 1
72.5 0.070 + 1 = 0.468 = 5 + 47.593 + 21 = 20.802 + 4   8.989 = 2 = 0.453 + 1   77.5 0.065   0 + 0.392 = 6   1   1   1   1   1   2   2   2   2   2																								
72.6 0.068 + 1 - 0.451 - 5 + 47.644 + 21 - 20.802 + 4 8.989 - 2 - 0.454 + 1 77.6 0.070 0 + 0.425 - 6 1 1 1 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2						l.	l					.						, ,			.	_ 1		ļ
72.9 0.061 + 1 - 0.401 - 5 + 47.794 + 21 - 20.805 + 4 8.990 - 2 - 0.455 + 1 77.9 0.075 0 + 0.458 - 6 1							1 '											+ 50,100 - 0,146 (+ 50,156)	(1 0)				٩	<b>子</b> [ ]
72.9 0.061 + 1 - 0.401 - 5 + 47.794 + 21 - 20.805 + 4 8.990 - 2 - 0.455 + 1 77.9 0.075 0 + 0.458 - 6																		(- 0.090) (+ 10.206)	1 01				្ឋ	1-0.60
72.9 0.061 + 1 - 0.401 - 5 + 47.794 + 21 - 20.805 + 4 8.990 - 2 - 0.455 + 1 77.9 0.075 0 + 0.458 - 6								-										(十 0.040) (十 50.256)	+23				ล	0.40
73.1 0.057 + 1 - 0.368 - 5 + 47.805 + 22 - 20.805 + 4 8.991 - 1 - 0.457 + 1   78.1 0.080 0 + 0.507 - 6 + 0.211 0 - 20.824 + 1 8.999 0 - 0.002   73.3 0.054 + 1 - 0.334 - 6 + 47.995 + 22 - 20.807 + 4 8.991 - 1 - 0.457 + 1   78.2 0.083 0 + 0.504 - 6 + 0.211 0 - 20.824 + 1   8.999 0 - 0.002   73.4 0.052 + 1 - 0.331 - 6 + 48.045 + 22 - 20.808 + 4   8.991 - 1 - 0.458 + 1   78.3 0.086 0 + 0.524 - 6 + 0.312 0 - 20.824 + 1   8.999 0 - 0.002   73.5 0.051 + 1 - 0.330 - 6 + 48.045 + 22 - 20.808 + 4   8.992 - 1 - 0.459 + 1   78.5 0.092 0 + 0.556 - 6 + 0.312 0 - 20.824 0   8.999 0 - 0.003   73.5 0.049 + 1 - 0.288 - 6 + 48.146 + 22 - 20.809 + 4   8.992 - 1 - 0.459 + 1   78.5 0.092 0 + 0.556 - 6 + 0.412 0 - 20.824 0   8.999 0 - 0.003   73.8 0.047 + 1 - 0.248 - 6 + 48.496 + 22 - 20.811 + 4   8.993 - 1 - 0.459 + 1   78.6 0.005 0 + 0.557 - 6 + 0.463 0 - 20.824 0   8.999 0 - 0.003   73.8 0.047 + 1 - 0.248 - 6 + 48.246 + 22 - 20.811 + 4   8.993 - 1 - 0.450 0   78.8 0.102 0 + 0.603 - 6 + 0.513 0 - 20.824 0   8.999 0 - 0.004   73.9 0.045 + 1 - 0.231 - 6 + 48.347 + 22 - 20.811 + 4   8.993 - 1 - 0.460 0   78.9 0.105 0 + 0.659 - 6 + 0.664 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   74.0 0.034 + 1 - 0.114 - 6 + 48.347 + 22 - 20.812 + 3   8.993 - 1 - 0.461 0   79.0 0.109 0 + 0.659 - 6 + 0.664 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.665 - 6 + 0.664 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.665 - 6 + 0.664 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.865 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.865 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.759 - 6 + 0.915 0 - 20.822 1   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0																		\$50.307 \$ 0.061	{+23}	20.824	+ 1	8.999	٥	- 0.500
73.1 0.057 + 1 - 0.368 - 5 + 47.805 + 22 - 20.805 + 4 8.991 - 1 - 0.457 + 1   78.1 0.080 0 + 0.507 - 6 + 0.211 0 - 20.824 + 1 8.999 0 - 0.002   73.3 0.054 + 1 - 0.334 - 6 + 47.995 + 22 - 20.807 + 4 8.991 - 1 - 0.457 + 1   78.2 0.083 0 + 0.504 - 6 + 0.211 0 - 20.824 + 1   8.999 0 - 0.002   73.4 0.052 + 1 - 0.331 - 6 + 48.045 + 22 - 20.808 + 4   8.991 - 1 - 0.458 + 1   78.3 0.086 0 + 0.524 - 6 + 0.312 0 - 20.824 + 1   8.999 0 - 0.002   73.5 0.051 + 1 - 0.330 - 6 + 48.045 + 22 - 20.808 + 4   8.992 - 1 - 0.459 + 1   78.5 0.092 0 + 0.556 - 6 + 0.312 0 - 20.824 0   8.999 0 - 0.003   73.5 0.049 + 1 - 0.288 - 6 + 48.146 + 22 - 20.809 + 4   8.992 - 1 - 0.459 + 1   78.5 0.092 0 + 0.556 - 6 + 0.412 0 - 20.824 0   8.999 0 - 0.003   73.8 0.047 + 1 - 0.248 - 6 + 48.496 + 22 - 20.811 + 4   8.993 - 1 - 0.459 + 1   78.6 0.005 0 + 0.557 - 6 + 0.463 0 - 20.824 0   8.999 0 - 0.003   73.8 0.047 + 1 - 0.248 - 6 + 48.246 + 22 - 20.811 + 4   8.993 - 1 - 0.450 0   78.8 0.102 0 + 0.603 - 6 + 0.513 0 - 20.824 0   8.999 0 - 0.004   73.9 0.045 + 1 - 0.231 - 6 + 48.347 + 22 - 20.811 + 4   8.993 - 1 - 0.460 0   78.9 0.105 0 + 0.659 - 6 + 0.664 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   74.0 0.034 + 1 - 0.114 - 6 + 48.347 + 22 - 20.812 + 3   8.993 - 1 - 0.461 0   79.0 0.109 0 + 0.659 - 6 + 0.664 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.665 - 6 + 0.664 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.665 - 6 + 0.664 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.865 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.865 0 - 20.823 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.695 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0 + 0.759 - 6 + 0.915 0 - 20.822 1   8.998 0 - 0.005   79.4 0.123 0							١.			l. l						١. ا		(1.50.357)	(1.93)	0			1	6- 8-800 H
73.2 0.056 + I - 0.351 - 5 + 47.945 + 22 - 20.807 + 4 8.991 - I - 0.458 + I 78.3 0.086 0 + 0.507 - 6 + 0.211 0 - 20.824 + I 8.999 0 - 0.002	73.0	0.059	+ I	0.385 0.368	— 5 — E	+ 47.845	+ 22	20.805 20.806	+ 4	8 001 - 1	- 0.450 1		78.0	0.078	٥		6 6	(T 0.110)	}+23(	- 20.824			2	- 0.54()
73.3 0.054 + I - 0.334 - 6 + 47.995 + 22 - 20.807 + 4 8.991 - I - 0.458 + I 78.4 0.089																			5. 01	- 20.824				
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	73-3	0.054	+ 1	0.334	- 6	+ 47.995	+ 22	20.807	+ 4	8.991 - 1	0.458	<b>⊢</b> 1	78.3	0.086	0					- 1				1
73.6 0.049 + 1	73.4	0.052	+ 1	- 0.317	- 6	+ 48.045	+ 22	20,808	+ 4	8.991 - 1	o.458 H	<b>⊢</b> 1	78.4	0.089	٥	+ 0.540	6	+ 0.312	٥	- 20.824	0	8.999	9	0.003
73.6 0.049 + 1		0.00				1 18 cc4	   	- ac 9c-	٠ ــــــــــــــــــــــــــــــــــــ	8 000 - 1	_ , , , , ] .	ال	78 -	امما	إ	40		ا م		- 20 8		8 000		
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	73.5	0.051	+ I	0.300 0.282	- 6 - 6	+ 48.146	+ 22	- 20.800 - 20.800	+ 4	8.992 — I	- 0.459	- 1	78.6	0.002	°				1				្ត	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·
$ 73.8 \   0.047 \   + \   1 \   - \   0.248 \   - \   6 \   + \   48.246 \   + \   22 \   - \   20.811 \   + \   4 \   8.993 \   - \   1 \   - \   0.460 \   0 \   0 \   78.8 \   0.102 \   0 \   + \   0.603 \   - \   6 \   + \   0.513 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.824 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \    8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \   8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \    8.998 \   0 \   - \   20.823 \   0 \                $																			ı				ä	
74.0 0.044 + 1 - 0.214 - 6 + 48.347 + 22 - 20.812 + 3 8.993 - 1 - 0.461 0 79.0 0.109 0 + 0.634 - 6 + 0.613 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.005 74.1 0.043 + 1 - 0.196 - 6 + 48.347 + 22 - 20.812 + 3 8.993 - 1 - 0.461 0 79.0 0.109 0 + 0.650 - 6 + 0.664 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.005 74.2 0.042 + 1 - 0.161 - 6 + 48.447 + 22 - 20.813 + 3 8.994 - 1 - 0.461 0 79.2 0.116 0 + 0.665 - 6 + 0.714 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.005 74.4 0.041 + 1 - 0.144 - 6 + 48.548 + 22 - 20.814 + 3 8.994 - 1 - 0.461 0 79.2 0.116 0 + 0.665 - 6 + 0.764 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.680 - 6 + 0.764 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.764 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.764 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.764 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.764 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.865 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.865 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.764 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.764 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.764 0 - 20.823 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.690 - 6 + 0.865 0 - 20.822 0 8.998 0 - 0.007 79.4 0.123 0 + 0.725 - 6 + 0.915 0 - 20.822 0 8.998 0 - 0.005 79.7 0.135 0 + 0.740 - 6 + 0.965 0 - 20.822 0 8.998 0 - 0.005 79.8 0.139 0 - 0.074 - 6 + 48.749 + 22 - 20.816 + 3 8.995 - 1 - 0.462 0 79.7 0.135 0 + 0.740 - 6 + 0.965 0 - 20.822 0 8.998 0 - 0.005 79.8 0.139 0 - 0.074 - 6 + 48.749 + 22 - 20.816 + 3 8.995 - 1 - 0.463 0 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.822 - 1 8.998 0 - 0.005 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.822 - 1 8.998 0 - 0.005 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.822 - 1 8.998 0 - 0.005 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.822 - 1 8.998 0 - 0.005 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.822 - 1 8.998 0 - 0.005 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.822 - 1 8.998 0 - 0.005 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.822 - 1 8.998 0 - 0.005 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.8	73.8	0.047	+ 1	o.248	- 6	+ 48.246	+ 22	20.811	+ 4	8.993 — 1	0.460	0	78.8	0,102	0				1		۰	8.999		- 1
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	<b>7</b> 3.9	0.045	+ 1	0.23t	<b>-</b> 6	+ 48.297	+ 22	20.811	+ 4	8.993 - 1	0.460	٥	78.9	0.105	٥	+ 0.619	6	+ 0.563	0	20.824	٥	8.998	٩	- 0.005
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	, ,	0.044	<b>.</b> -			± 48.247	L	_ 20 810	<b>4</b> ~	8.003 - 1	-0.461		70.0			ا د ه د د	_	٠. م	٦	- 20.822		8 00		
$ 74.2 \ 0.042 \ + 1 \ -0.179 \ -6 \ + 48.447 \ + 22 \ -20.813 \ + 3 \ 8.994 \ -1 \ -0.461 \ 0 \ 79.2 \ 0.116 \ 0 \ + 0.665 \ -6 \ + 0.714 \ 0 \ -20.823 \ 0 \ 8.998 \ 0 \ -0.007 \ 79.4 \ 0.123 \ 0 \ + 0.695 \ -6 \ + 0.814 \ 0 \ -20.823 \ 0 \ 8.998 \ 0 \ -0.007 \ 79.4 \ 0.123 \ 0 \ + 0.695 \ -6 \ + 0.814 \ 0 \ -20.823 \ 0 \ 8.998 \ 0 \ -0.007 \ 79.5 \ 0.127 \ 0 \ + 0.695 \ -6 \ + 0.814 \ 0 \ -20.823 \ 0 \ 8.998 \ 0 \ -0.007 \ 79.5 \ 0.127 \ 0 \ -0.109 \ -6 \ + 48.598 \ + 22 \ -20.815 \ + 3 \ 8.994 \ -1 \ -0.462 \ 0 \ 79.5 \ 0.127 \ 0 \ + 0.710 \ -6 \ + 0.865 \ 0 \ -20.823 \ 0 \ 8.998 \ 0 \ -0.007 \ 79.5 \ 0.127 \ 0 \ -0.109 \ -6 \ + 48.648 \ + 22 \ -20.815 \ + 3 \ 8.995 \ -1 \ -0.462 \ 0 \ 79.5 \ 0.127 \ 0 \ 79.6 \ 0.131 \ 0 \ + 0.725 \ -6 \ + 0.915 \ 0 \ -20.822 \ 0 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ 79.6 \ 0.131 \ 0 \ -0.725 \ -6 \ + 0.915 \ 0 \ -20.822 \ 0 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ 79.6 \ 0.131 \ 0 \ -0.754 \ -6 \ + 1.015 \ 0 \ -20.822 \ 0 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ 79.8 \ 0.139 \ 0 \ -0.005 \ 79.8 \ 0.139 \ 0 \ -0.754 \ -6 \ + 1.015 \ 0 \ -20.822 \ 0 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ 79.9 \ 0.143 \ 0 \ + 0.754 \ -6 \ + 1.066 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ 79.9 \ 0.143 \ 0 \ + 0.769 \ -6 \ + 1.066 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ 79.9 \ 0.143 \ 0 \ + 0.769 \ -6 \ + 1.066 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ 79.9 \ 0.143 \ 0 \ + 0.769 \ -6 \ + 1.066 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ 79.9 \ 0.143 \ 0 \ + 0.769 \ -6 \ + 1.066 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ 79.9 \ 0.143 \ 0 \ + 0.769 \ -6 \ + 1.066 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ 8.998 \ 0 \ -0.005 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ 0 \ -20.822 \ -1 \ -0.463 \ -20.822 \ -1 \ -20.822 \ -1 \ -20.822 \ -1 \ -20.822 \ -1 \ -20.822 \ -1 \ -20.822 \ -1 \ -20.822 \ -1 \ -20.822 \ -1 \ -20.822 \ -1 \ -20.822 \ $																				- 1				1 '
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	74.2	0.042	+ 1	- 0.179	- 6	+ 48.447	+ 22	20.813	+ 3	8.994 — I	0.461													
74.5 0.040 0 $-0.127 - 6 + 48.598 + 22 - 20.815 + 3 8.994 - 1 -0.462 0 79.5 0.127 0 +0.710 - 6 + 0.865 0 -20.823 0 8.998 0 -0.008 79.7 0.135 0 +0.725 - 6 + 0.915 0 -20.822$	74.3	0.042	+ 1	0.161	<b>—</b> 6	+ 48.498	+ 22	20.814	+ 3	8.994 — I	— 0.461									- 1	0	8.998	¢.	
74.6 0.040	74-4	0.041	+ 1	- 0.144	<b>-</b> 6	+ 48.548	+ 22	— 20.814	+ 3	8.994 - 1	0.462	٥	79-4	0.123	٥	+ 0.695	<b>—</b> 6	+ 0.814	l °	20.823	٥	8.998	ټ	0.007
74.6 0.040	74 5	0.040		- 0.122	_ 6	+ 48.508	+ 20	20.815	+,	8.004 - 1	- 0,462	o	70.5	0.127	ام	+ 0.710	6	+ 0.86#	١.	20.822	٥	8.008	إ	- ame
74.7 0.039 0 - 0.032 - 6 + 48.699 + 22 - 20.816 + 3 8.995 - 1 - 0.462 0 79.7 0.135 0 + 0.740 - 6 + 0.965 0 - 20.822 0 8.998 0 - 0.000 74.8 0.039 0 - 0.074 - 6 + 48.749 + 22 - 20.816 + 3 8.995 - 1 - 0.463 0 79.8 0.139 0 + 0.754 - 6 + 1.015 0 - 20.822 0 8.998 0 - 0.000 74.9 0.039 0 - 0.057 - 6 + 48.799 + 22 - 20.817 + 3 8.995 - 1 - 0.463 0 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.822 - 1 8.998 0 - 0.000												- 11												_1 1
74.9 0.039 0 - 0.057 - 6 + 48.799 + 22 - 20.817 + 3 8.995 - 1 - 0.463 0 79.9 0.143 0 + 0.769 - 6 + 1.066 0 - 20.822 - 1 8.998 0 - 0.000			o	0.005	- 6	+ 48.699	+ 22	20.816	+ 3	8.995 - 1	0.462								1		۰	8.998		1
																								- 1
75.0 0.039  0  $-0.039 $ 0  $+0.049 $ $+22 $ $-20.017 $ $+3 8.999 $ 1  $-0.403 $ 0  $ 0.00 $ 0.140  0  $+0.703 $ 0  $+0.703 $ 0  $+1.110 $ $+1 $ $-20.021 $ 1  $-1.0098 $ 0  $-0.010 $																			1				٩	
	75.0	0.039	٥	— <b>0.0</b> 39	- 6	+ 48.849	+ 22	20.817	+ 3	0.990 - 1	- 0.403	°	50.0	0.148	°	+ 0.783	- 6	+ 1.116	+ 1	- 20.821	- 1	0.998	٩	0.010

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letsten Decimangesetzt.



Tafel Xa.

ε <sub>I</sub>	1	λ <sub>I</sub>	Präcess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite	Arg.	εI	λ <sub>I</sub>	Präcess.	Aberr.	Parall- axe	Reduction der Breite
0"148		+ 0"783,— 6	4 -" E L .	- 20"821 - I	8″998; o	- o"o10 o	0	0"439 — 1	+ 1"291 - 4	± 2"608 L a	no"man	8"984 + 2	- o"o25, o
0.152	0		+ 1.166 + 1	- 20 821 - 1 - 20.821 - 1			11 "	0.446 — I			- 20 790 - 4 - 20.789 - 4	8.984 + 2	
0.157	0		+ 1.216 + 1	- 20.821 - 1			81 -	0.453 — 1			- 20.788 - 4	8.983 + 2	
0.161	9		+ 1.267 + 1	1 1	8.997 + 1	1 1		0.460 - 1		+ 3.779 + 2		8.983 + 2	
0.166			+ 1.317 + 1	- 20.820 - 1	;			0.467 - 1		+ 3.829 + 2			
000		. 0.039	1.3.7	20.020	0.997	0.01.	°3.4	10.40/	1 21323	7 3.029 7 2	20.700		5,550
0.170	0	+ 0.853 - 5	+ 1.367 + 1	- 20.820 - I	8.007 + 1	- 0.012 O	85.5	0.474 - 1	+ 1.316 - 4	+ 3.870 + 2	<b>— 20.785</b> — 4	8.082 + 2	- 0.026 o
0.175	0		+ 1.417 + 1	- 20.819 - 1		-0.012 0		0.481 — 1		+ 3.930 + 2		8.982 + 2	
0.180			+ 1.468 + 1	- 20.819 - 1		1	85.7		+ 1.324 - 3			8.981 + 2	
0.185		+ 0.893 5		- 20.819 - 1			85.8				- 20.782 - 4		
0.190	a		+ 1.568 + 1				1 '				20.781 4		
							້ໍ						1 1
0.195	0	+ 0.919 - 5	+ 1.618 + 1	- 20.818 - I	8.996 + 1	- 0.014 0	86.o	0.510 — 1	+ 1.335 - 3	+ 4.131 + 2	- 20.780 - 4	8.980 + 2	- 0.027 O
0.200	0	+ 0.931 - 5	1			- 0.014 O	86.1		+1.338 - 3	+ 4.181 + 2	<b>— 20.779</b> — 4	8.979 + 2	- 0.027 O
0.205	0	+0.944 - 5	+ 1.719 + 1	- 20.817 - I	8.996 + I	- 0.014 0	86.2	0.524 — I	+ 1.341 - 3	+ 4.231 + 2	— 20.778 — 5	8.979 + 2	- 0.027 O
0,210	— 1	+ 0.956 - 5	+ 1.769 + 1	- 20.817 - 2	8.995 + 1	- o.o15 0	86.3	0.531 - 1	+ 1.344 - 3	+ 4.281 + 2	- 20.777 - 5	8.978 + 2	- 0.027 O
0.215	- 1	+ 0.969 - 5	+ 1.819 + 1	- 20.816 - 2	8.995 + 1	- o.or5 o	86.4	0.538 — 1	+ 1.347 - 3	+ 4.332 + 2	<b>— 20.776</b> — 5	8.978 + 2	- 0.027 O
							ll .		i i				1   1
0.221	<b>—</b> 1	+ 0.981 - 5	+ 1.869 + 1	- 20.816 - 2	8.995 + 1	- 0.015 0	86.5	0.546 — I	+ 1.349 - 3	+ 4.382 + 2	20.774 5	8.977 + 2	- 0.027 - I
0.226	<b>—</b> 1	+ 0.993 5	+ 1.920 + 1	- 20.815 - 2	8.995 + 1	- 0.016 0	86.6	0.553 1	+ 1.351 - 3	+ 4.432 + 2	<b>— 20.773</b> — 5	8.977 + 2	- 0.027 - 1
0.231	— г	+ 1.005 - 5	+ 1.970 + 1	- 20.815 - 2	8.995 + 1	- o.o16 o	86.7	0.560 — 1	+ 1.353 - 3	+ 4.482 + 2	— 20.772 — 5	8.976 + 2	o.o28 1
0.237	— 1	+ 1.016 - 5	+ 2.020 + 1	- 20.814 - 2	8.994 + 1	- o.o16 o	86.8	0.567 - 1	+ 1.354 - 3	+ 4.533 + 2	<b>— 20.771</b> — 5	8.976 + 2	- o.o28 - 1
0.243	- 1	+ 1.028 - 5	+ 2.970 + 1	- 20.814 - 2	8.994 + 1	- o.o17 0	86.9	0.575 1	+ 1.356 - 3	+ 4.583 + 2	— 20.7 <b>7</b> 0 — 5	8.975 + 2	0.028 1
							l!		1	1.			1   1
0.248	— I	+ 1.039 5	+ 2.121 + 1		,	- 0.017 O	D1	0.582 — 1			— 20.769 — 5		- 0.028 - I
0.254	<b>—</b> 1	+ 1.050 - 5	+ 2.171 + 1	- 20.813 - 2	8.994;+ I	- 0.017 O	• 1	0.589 - 1	+ 1.358 - 3		— 20.767 — 5		- 0.028 - 1
0.260	— 1	+ 1.061 - 5	+ 2.221 + 1		8.994 + 1	- o.o18 o	87.2	0.596 1	+ 1.359 - 3		— 20.766 — 5		- 0.028 - 1
0.265	1	+ 1.072 - 5	+ 2.271 + 1		8.993 + z		11 -	0.603 1		+ 4.784 + 2		8.973 + 2	9 i I
0.271	1	+ 1.083 - 5	+ 2.321 + 1	- 20.811 - 2	8.993 + 1	0.018	87.4	0.610 1	+ 1.360 - 3	+ 4.834 + 2	— 20.764 — 5	8.973 + 3	- o.o28 - 1
				j									
0.277	— 1		+ 2.372 + 1	- 20.810 - 2			Pi	0.618 — 1			— 20.762 — 5		- 0.028 - 1
0.283	- 1	+ 1.103 - 5	+ 2.422 + 1	- 20.810 - 2			87.6			+ 4.934 + 2		8.972 + 3	
0.289	— r		+ 2.472 + 1		8.992 + 1	- 1	87.7	0.632 — 1		+ 4.985 + 2		8.971 + 3	
0.295	I		+ 2.523 + 1		8.992 + 1		87.8	0.639 - 1		+ 5.035 + 2		8.970 + 3	
0.301	1	+ 1.133 - 5	+ 2.573 + I	- 20.808 - 3	8.992 + 1	- 0.020 °	07.9	0.646 — 1	+ 1.358 - 3	+ 5.085 + 2	- 20.757 - 6	0.970 + 3	0.028 - 1
							88.0			4 4	- 20.756 - 6	8 060 1 2	- o.o28 - 1
0.307		+ 1.142 - 5				- 0.020 O	•	0.654 — 1				8.969 + 3	
0.314			+ 2.673 + 1	- 20.806 - 3	8.991 + 1		88.2			+ 5.186 + 2	- 20.753 - 6		
0.320		+ 1.161 - 5			8.991 + 1		11	0.675 - 1			- 20.752 - 6		
0.326		+ 1.170 - 5			8.990 + 1						- 20.751 - 6		
0.333		T 1.170 - 4	+ 2.824 + 1	— so.8o4 — 3	0.990 + 1	- 0.02I 0	00.7	0.002 — 1	T 1.352	1 3.330 + 2	- 20.751	0.907 + 3	0.020
0.339	_ ,	+ 7 187	+ 2.874 + 1	- 20.803 - 3	8.990 + 1	- 0.022 0	88.5	o.689 — 1	± 1.350 2	+ 5.387 + 2	- 20.749 - 6	8.066 + 3	- 0.028 - 1
0.345	_ :	+ 1.195 - 4	+ 2.925 + 1		8.989 + 2		88.6				- 20.748 - 6		
0.352		• • •	+ 2.975 + 1	- 20.802 - 3			88.7				<b>— 20.746</b> — 6		
0.358	_ 1	1 7	+ 3.025 + 1		8.989 + 2		88.8	0.710 — 1			- 20.745 - 6		
0.365			+ 3.075 + 1	1 -			•	0.717 - 1			- 20.744 - 6		
5-5	"		"	"""						- "	i '''		1   1
0.372	z	+ 1.227 - 4	+ 3.126 + 1	— 20.799 — 3	8.988 + 2	- 0.023 o	89.0	0.724 - 1	+ 1.336 - 2	+5.638 + 3	- 20.742 - 6	8.963 + 3	— 0.028 — 1
				- 20.798 - 3							- 20.74I - 6		
0.385				- 20.797 - 3							- 20.739 - 6		
0.392				- 20.797 - 3		- 0.024 0	89.3	0.745 - 1	+ 1.326 - 2	+5.789 + 3	<b>— 20.738</b> — 6	8.962 + 3	- 0.028 - 1
		+ 1.255 4				- 0.024 0	89.4	0.752 — 1	+ 1.322 - 2	+ 5.839 + 3	<b>— 20.736</b> — 6	8.961 + 3	o.028 ı
-							11	1 1				1 1	1   1
0.405	- 1	+ 1.262 - 4	+ 3.377 + 2	- 20.795 - 4	8.986 + 2	- 0.024 0	89.5	0.759 — 1	+ 1.318 - 2	+ 5.889 + 3	<b>— 20.735</b> — 6	8.960 + 3	— o.o28 — 1
0.412				- 20.794 - 4							<b>— 20.733 —</b> 6		
0.419			+ 3.477 + 2					0.773 — 1			<b>— 20.7</b> 32 — 7		
0.426			+ 3.528 + 2				89.8	0.779 — 1	+ 1.304 - 2	+ 6.040 + 3	20.730 7	8.958 + 3	0.028 1
0.433	<u> </u>		+ 3.578 + 2				89.9	0.786 — 1	+ 1.299 - 2		— 20.729 — 7		
0.439	— I		+ 3.628 + 2		8.984 + 2	- 0.025 O	90.0	0.793 — 1	+ 1.294 - 2	+ 6.140 + 3	— 20.727 — 7	8.957 + 3	— o.o28 — ı
					1 1	l l i	11					<u> </u>	<u> </u>

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t=\frac{t_0-1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale etzt.

Tafel Xa.

Arg.	εΙ	λ <sub>I</sub>		Prăce	88.	Aberr		Parall- axe	Reduction der Breite	Arg.	$\epsilon_{ m I}$		λΙ	]	Prace	88.	Abe	r.	Para ax		Reduction der Breit
90.0	o"793 — 1	+ 1"294 -	- 2	+ 6"140	+ 3	- 20"727	- 7	8"957 + 3	- o"o28 - 1	95.0	1"065	0	+ 0"811 - 1	+	8"653	+ 4	20"640	<b>—</b> 9	8"919	+ 4	o"o14
90.1		+ 1.289					7	8.956 + 3	- 0.027 - I	95.1	1.069	0	+ 0.798 — 1				20.638		8.918	+ 4	<b></b> 0.013
90.2		• .		+ 6.241			<del></del> 7	8.956 + 3	- 0.027 - I	95.2	1.072	0	+ 0.784 - 1	+	<b>8.75</b> 3	+ 4	20.636	- 9	8.917	+ 4	o.o13
				+ 6.291						95.3	1.076		+ 0.770 - 1		8.803						⊢ زءمه –
90.4	0.819 - 1	+ 1.272 -	- 2	+ 6.341	+ 3	- 20.721	- 7	8.954 + 3	0.027 1	95.4	1.079	0	+ 0.757 - 1	+	8.854	+ 4	<b>— 20.632</b>	- 9	8.916	+ 4	- 0.012 -
90.5	0.806	+ 1.266 -		4 6	١		_	0 1			0.			١.	0	۱. ا	(			١	
00.6	0.833 - 1	+ 1.259	- 2   - 3	+ 6.392	+ 3	- 20.719	— 7 — 7	8.953 + 3	- 0.027 - I - 0.027 - I	95·5 95.6	1.083 1.086	0		+	8.904		20.630 20.628				— 0.01: <del>-</del> — 110.0 —
90.7	0.849 - 1	+ 1.253 -	ار ً	+ 6.402	T 3	- 20.716	- 7	8.052 + 3	- 0.027 - 1 - 0.027 - 1			0		F			- 20.626				- 0.011
		+ 1.246 -							- 0.026 - 1		1.093	1					20.624				- 0.010 -
		+ 1.239 -							- 0.026 - I		1.096	0					- 20.622	1			- 0.010
			- 1			,-5				1 , ,				1	,		l		_		i
	0.858 — 1	+ 1.232 -	- 1	+ 6.643	+ 3	- 20.711	- 7	8.950 + 3	- 0.026 - 1	96.0	1.099	0	+ 0.672 0	+	9.155	+ 4	20.620	<b>-</b> 9	8.911	+ 4	— o.ov; –
		+ 1.225					- 7	8.949 + 3	- 0.026 - 1	96.1	1.102	0	+ o.658 o	+	9.205	+ 4	20.618				— o.coc. =
91.2	0.870 1	+ 1.217	- 1	+ 6.743	+ 3	20.708	- 7	8.949 + 3	— 0.026 — 1	96.2	1.105	0	+ 0.643 0	+	9.256	+ 4	<b>— 20.616</b>	- 9	8.909	+ 4	ŝoc.o
		+ 1.210 -					<b>—</b> 7	8.948 + 3	- 0.026 - 1		1.107			+	9.306	+ 4	20.614				— aad –
91.4	o.883 — 1	+ 1.202	- 1	+ 6.844	+ 3	20.705	- 7	8.947 + 3	- 0.025 - 1	96.4	1.110	0	+ 0.614 0	+	9.356	+ 4	20.612	- 9	8.907	+ 4	- 0.007 -
٠	0 886	1	ا ۽		١.		_	.   .						1.	_	۱. ا			ا ا	١.	1 _ :
		+ 1.194 -							- 0.025 - I		1.113	1		+		1	20.610				0.007
	0.901 — 1	+ 1.186 -						8.946 + 3			1.115			1+			20.608				- o.cot -
		+ 1.169 -		+ 6.995				, , , , ,			1.118						- 20.606				0.00f
		+ 1.160 -						8.944 + 4			1.120		i i	1:		( '	— 20.604 20.600				0.005
, , ,	0.913	7	٠.	T 7.095	- 3	- 20.090	0	0.944 + 4	- 0.024 - I	90.9	1.122		+ 0.540	1	, 9.007	7 4	20.602	J 9	0.903	T 4	- 0.005 -
92.0	0.919 - 1	+ 1.151 -	- 1	+ 7.145	+ 3	20.605	8	8.043 + 4	- 0.024 - I	97.0	1.125	0	+ 0.524 0	1	0.658	+ 4	20.600	۔ ا	8.002	+ 4	0.004;-
		+ 1.142							- 0.024 - 1		1.127	1		1	-	1	20,598				- 0.000 -
		+ 1.133 -						8.941 + 4						+			20.596				0.003
		+ 1.123 -					1		- o.o23 - I	B 1 '	1.131				-		<b>— 20.594</b>				O.002
		+ 1.114 -					<b>—</b> 8		- 0.023 - 1	•	1.133						20.59I		4		- 0.000
	1		- 1													1		İ		ļ	
	0.947 — 1					<b>— 20.686</b>	8	8.939 + 4	- 0.023 - 1	97.5	1.134	0	+ 0.448 0	+	9.909	+ 4	20.589	<b>—</b> 9	8.897	+ 4	- O.OC1 -
	0.953			+ 7.447					1		1.136		+ 0.433	+	9.959	+ 4	20.587		8.896		
		1 . 1		+ 7.497			_	8.938 + 4	1 1		1.138	ı					20.585		8.895		
				+ 7.547				8.937 + 4	1 1		1.139	1 :	1				<b>— 20.583</b>				+ 0.001 -
92.9	0.969	+ 1.063	- I	+ 7.598	+ 3	20.079	- 8	8.936 + 4	- 0.022 - I	97.9	1.141	0	+ 0.386 a	1+	10.110	+ 5	20.581	<b>—</b> 9	8.894	+ 4	+ 0.001
03.0	0.974	+ 1.053 -	٠, ا	J- 7 648	+ 2	20 677	8	8.935 + 4	- 0.021 - 1		1.142		J- 0.251	L			~ **	L	8 800	١	+ 0.002 -
4	0.979					- 20.675		8.934 + 4			1.143										+ 0.003 -
1	_ [	+ 1.031 -							- 0.021 - 1		1.144	1									+ 0.003
			1	+ 7.798	1 .						1.146										+ 0.004
	1 ' '1	+ 1.009-						, , , , ,	- 0.020 - I		1.147	ì									+ 0.004 -
		] 1				'1								1							
93.5	0.999	+ 0.997 -	- 1	+ 7.899	+ 4	20.668	8	8.931 + 4	— 0.020 — 1	98.5	1.147	0	+ 0.292 0	+	10.411	+ 5	20.56a	- 10	8.888	+ 4	+ 0.005 -
93.6	1.004 0	+ 0.986	- 1	+ 7.949	+ 4	<b> 20.6</b> 66	- 8	8.930 + 4	- 0.019 - 1		1.148										+ a.out -
				+ 7.999	1 .				- 0.019 - 1	98.7	1.149	0									+ a.acé -
				+ 8.050	1 .			8.929 + 4			1.150	l									+ 0.007
93.9	1.018	+ 0.951 -	- ı	+ 8.100	+ 4	20.661	8	8.928 + 4	— o.o18 — 1	98.9	1.150	0	+ 0.229 0	+	10.612	+ 5	20.560	— то	8.885	+4	+ 0.006
			ا ِ	1. 0	٠ ــــــــــــــــــــــــــــــــــــ									١.		١. ا				١.	
									— 0.018 — 1 — 0.018 — 1												+ 0,008 -
									- 0.018 - 1 - 0.017 - 1												+ 0.000 -
		+ 0.001	ا , ـ	+ 8.201	+ 4	- 20.653	_ 8	8 025 + 4	- 0.017 - 1 - 0.017 - 1	99.2											+ 0.010 + - 110.0 +
									- 0.016 - 1												+ 0.011 -
94.5	1.045	+ 0.876		+ 8.401	+ 4	20.640	و	8.923 + 4	- 0.016 - 1	99.5	1.152		+ 0.133	+	10.014	+ <	20.547	- 10	8.870	+ 4	+ 0.012 -
I .									_ 0.016 _ 1							1 -				,	+ 0.013 -
	1.053	+ 0.851 -	- 1	+ 8.502	+ 4	- 20.645	<b></b> 9	8.921 + 4	- 0.015 - 1	99.7											+ 0.01; -
	1.057	+ 0.837 -	- 1	+ 8.552	+ 4	20.644	- 9	8.921 + 4	- 0.015 - I	99.8	1.151		+ 0.085	+	11.064	+ 5	— 20.54I	10	8.876	+ 4	+ 0.014 -
	1.061 0	+ 0.824 -	- 1	+ 8.602	+ 4	- 20.642	- 9	8.920 + 4	- 0.014 - 1	99.9	1.151	0	+ 0.070	+	11.115	+ 5	- 20.539	10	8.875	+ 4	+ 0.045 -
95.0	1.065 0	+ 0.811	- 1	+ 8.653	+ 4	<b>— 20.640</b>	<b>—</b> 9	8.919 + 4	- 0.014 - 1	0.001	1.151	0									+ 0.01ć -
		1 1			<u> </u>	1				l I		i	I	•		ı	ı	i		l	

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decise angesetzt.



Tafel Xb.

vergl. pag. 241.

18   18   18   18   18   18   18   18	<b>F.</b>			A 700			A ===			4			Γ.		
1 8.546 + 1		εΠ	λιι	Arg. 11	EII	λιι	Arg. II	εΠ	yıı	Arg. II	8II	λΙΙ	Arg. II	\$II	λ <sub>II</sub>
16.546 + 1	,	18"546 + 1	o"ooo o	5.0	18"111 + 1	- 5"217 - 5	10.0	16"845 + 1	— 9"959 <sub>1</sub> — 10	15.0	14"857 + 1	— 13"782 — 14	20.0	12"327   0	- 16"313 - 17
1	1		- 0.106 o	5.1		- 5.318 - 6	10,1	16.811 + 1	— 10.045 — 10	15.1	14.811 + 1	— 13.846 — 14	20.1		- 16.348 - 17
18.543 + 1	*					1						- 13.910 - 14	20.2	12.218 0	- 16.383 - 17
\$ 18.542 + 1	3					1	- 1						-	1 1	- 16.417 - 17
18.536 + 1   -0.635 - 1   5.6   8.600 + 1   -5.800 - 6   10.6   16.64 + 1   -10.675 - 11   15.6   14.598   0 - 14.456   -13   20.6   11.998   0 - 16.578   -1   18.535 + 1   -0.847 - 1   5.6   14.598   0 - 14.585   -1   20.7   19.8   18.535 + 1   -0.847 - 1   5.6   14.585   -1   -0.847 - 1   18.535 + 1   -0.847 - 1   5.6   14.585   -1   -0.857 - 1   -1   18.535 + 1   -0.847 - 1   -1   -0.857 - 1   -0.857 - 1   -1   -0.857 - 1   -1   -0.857 - 1   -1   -1   -1   -1   -1   -1   -1	٠,	10.543 + 1	- 0.423	5.4	18.040 -	- 5.020 - 0	10.4	10.710 + 1	- 10.304 - 11	15.4	14.072 + 1	— 14.036 — 15	20.4	12.108 0	- 16.450 - 17
18.536 + 1   -0.635 - 1   5.6   8.600 + 1   -5.800 - 6   10.6   16.64 + 1   -10.675 - 11   15.6   14.598   0 - 14.456   -13   20.6   11.998   0 - 16.578   -1   18.535 + 1   -0.847 - 1   5.6   14.598   0 - 14.585   -1   20.7   19.8   18.535 + 1   -0.847 - 1   5.6   14.585   -1   -0.847 - 1   18.535 + 1   -0.847 - 1   5.6   14.585   -1   -0.857 - 1   -1   18.535 + 1   -0.847 - 1   -1   -0.857 - 1   -0.857 - 1   -1   -0.857 - 1   -1   -0.857 - 1   -1   -1   -1   -1   -1   -1   -1	,	18.542 + 1	-0.520 - 1	5.5	18.021 + 1	- 5.720 - 6	10.5	16.676 + 1	- 10.380 11	75 5	14 625 0	- 74 008			
18.527   1   -0.741   1   5.7   17.581   1   -0.590   -0   10.7   16.604   1   -0.559   -1   15.7   1.655	5						- 1				1 ' -1				
1   16.5.28   + 1   -0.6.27   - 1   5.8   17.06   + 1   -0.600   - 0   10.8   16.57   + 1   -1.06.23   - 1   -1.06.25   - 1	,											1 1		1 1	
18.538 + 1	3	18.535 + 1	0.847 I	5.8	17.962 + 1	-6.020 - 6	10.8	16.571 + 1			1 1				
18.525  + 1	)	18.532 + 1	- 0.953 - I	5.9	17.942 + 1	- 6.119 - 6	10.9	16.536 + 1	— 10.726 — II	15.9	14.435 0		20.9		- 16.608 - 17
18.525  + 1	- 1														
18.521 + T   -1.29 - I   6.5   17.836 + I - 6.516   7   11.2   16.28   1   -1.0975 - II   16.2   14.95  0   -1.4,519   13   31.3   11.66   0   -1.6505   17.836   1   -1.0505   13   11.636   0   -1.6505   17.836   1   -1.0505   1   18.526   1   -1.036	'	- 1	-				l i		1 1		' -	<b>— 14.402</b> — 15	21.0	11.776 0	- 16.638 - 17
1 18.516 + 1		1 1	- 1			1 - 1				. 1				1 . 1	
18.512 + 1			- 1			1 . 1		- 1							
18.507   1   1.587   2   6.5   17.815   1   6.710   7   11.5   16.317   1   11.221   12   15.5   14.145   0   14.691   15   21.5   11.497   0   16.302   17.1   18.495   1   18.495   1   1   17.302   12   15.5   14.495   0   14.746   15   21.5   11.497   0   16.302   17.1   18.495   1   18.495   1   17.7   17.7   1   1   17.302   12   15.5   14.495   0   14.746   15   21.5   11.497   0   16.302   17.1   18.495   1   17.7   17.7   1   1   17.302   12   15.5   14.495   0   14.746   15   21.5   11.497   0   16.502   17.1   18.495   1   18.495   1   17.7   17.545   1   17.7   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.545   1   17.555   1											1 ' '-1				
18.50  + 1					, , , , ,	'		5-11.	39		FY-17-	14.035 - 15	l ****	333   0	10.750 - 17
18.90   1   -1.769   2   6.5   17.793   1   -6.88   7   1.6   16.38   1   11.30   12.30   12.50   14.90   0   -1.478   13   13.6   11.41   0   -7.660   7.773   1   16.90   7   17.7	;	18.507 + 1	- 1.587 - 2	6.5	17.815 + 1	-6.710- 7	11.5	16.317 + 1	- 11.221 - 12	16.5	14.145 0	- 14.601 - 15	21.5	11.497 o	- 16.776 - 17
18.496	-	18.501 + 1	- 1.692 - 2	6.6	17.793 + 1	- 6.8o8 - 7	11.6	16.280 + 1	- 11.302 - 12	16.6					
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1		- 1.798 - 2	6.7		- 6.906 - 7	11.7	16.242 + 1	11.382 12	16.7	14.047 0	- 14.804 - 15	21.7	11.384 0	
$\begin{array}{c} 18.476 + 1 & = 2.114 - 2 & 7.0 & 17.700 + 1 & = 7.197 - 8 & 12.0 & 16.22 + 1 & = 11.621 & 12 & 17.0 & 13.868 & 0 & = 14.967, = 15 & 22.0 & 11.215 & 0 & = 16.921 & 17.1 & 13.466 & 1 & = 2.219 & = 7.1 & 17.676 + 1 & = 7.793 & 8 & 12.1 & 16.089 + 1 & = 11.700 & = 12 & 17.1 & 13.868 & 0 & = 15.024 + 16 & 22.2 & 11.101 & 0 & = 16.921 & = 7.2 & 11.101 & 0 & = 16.921 & = 7.2 & 11.101 & 0 & = 16.922 & = 7.2 & 11$												- 14.859 15	21.8	11.328 0	- 16.852 - 17
18.469 + 1	'	18.483 + 1	- 2.008 - 2	6.9	17.723 + 1	- 7.100 - 7	11.9	16.166 + 1	- 11.542 - 12	16.9	13.948 0	- 14.913 - 15	21.9	11.271 0	- 16.875 - 17
18.469 + I	. 1	ا د داعم ه			7.7. 500			-6 -0-					1		
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1											1	ı		
18.454   1	, 1		-1		- 1				1		-1			1 1	1 1 1
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$						1 ' ' 1								1 1	
18.437 + 1		_ (										- 1	_	1	1 1 1
18.428 + I	- 1	l									"				10.905
18.419 + 1	- [					- 7.676 - 8	12.5	15.931 + 1	<b>—</b> 12.010 — 12	17.5	13.646 0	- 15.229 - 16	22.5	10.931 0	- 17.005 - 17
18.409 + r	1	_ 1 1				1 1				17.6	13.596 0	- 15.279 - 16	22.6	10.874 0	- 17.024 - 17
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$						1 ' 1					t - )			1 - 1	- 17.042 - 18
18.389 + 1				•		1 ' ' 1									- 17.060 - 18
18.378 + 1	1	10.399	- 3.03/ - 3	7.9	17.472 7 1	- 0.054 - 0	12.9	15.709 + 1	- 12.314 - 13	17.9	13.442 0	- 15.427 - 16	22.9	10.703 0	- 17.077 - 18
18.378 + 1	,	18.380 + 1	- 3,161 - 3	8.0	17.446 + 1	-8.148 - 0	12.0	15.728 + 1	- 12.380 - 13	18.0	12 200		<b>.</b>	20645	
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	- 1														
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		18.367 + 1	<b>- 3.369 - 4</b>	8.2										1 1	
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		18.356 + 1	- 3.473 - 4	8.3	17.363 + 1	- 8.428 - 9	13.3	15.604 + 1	— 12.610 — 13	18.3	13.235 0			1 1	- 17.139 - 18
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	ŀ	18.344 + 1	— 3·577 — 4	8.4	17·335 + 1	- 8.521 - 9	13.4	15.562 + 1	— 12.683 — 13	18.4	13.182 0	- 15.662 - 16	23.4	10.416 o	- 17.153 - 18
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	-			ا ۔ ا		06				ا ۱					
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$				1							_	1 1		1 . 1	- 17.166 - 18
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	•	1						1	1 1		1 1				- 17.178 - 18
18.280 + 1 - 4.094 - 4 8.9 17.190 + 1 - 8.979 - 9 13.9 15.348 + 1 - 13.040 - 14 18.9 12.919 0 - 15.883 - 16 23.9 10.127 0 - 17.212 - 16 18.267 + 1 - 4.197 - 4 9.0 17.160 + 1 - 9.070 - 9 14.0 15.305 + 1 - 13.110 - 14 19.0 12.866 0 - 15.925 - 16 24.0 10.070 0 - 17.222 - 18 18.253 + 1 - 4.299 - 4 9.1 17.130 + 1 - 9.161 - 10 14.1 15.261 + 1 - 13.179 - 14 19.1 12.813 0 - 15.925 - 16 24.1 10.012 0 - 17.239 - 18 18.293 + 1 - 4.402 - 5 9.2 17.099 + 1 - 9.251 - 10 14.2 15.217 + 1 - 13.248 - 14 19.2 12.759 0 - 16.007 - 17 24.2 9.954 0 - 17.239 - 18 18.224 + 1 - 4.505 - 5 9.3 17.069 + 1 - 9.340 - 10 14.3 15.173 + 1 - 13.317 - 14 19.3 12.706 0 - 16.048 - 17 24.3 9.896 0 - 17.247 - 18 18.298 + 1 - 4.607 - 5 9.4 17.037 + 1 - 9.430 - 10 14.4 15.128 + 1 - 13.385 - 14 19.4 12.652 0 - 16.087 - 17 24.4 9.838 0 - 17.254 - 18 18.193 + 1 - 4.709 - 5 9.5 17.006 + 1 - 9.519 - 10 14.5 15.039 + 1 - 13.452 - 14 19.5 12.598 0 - 16.126 - 17 24.5 9.780 0 - 17.260 - 18 18.178 + 1 - 4.913 - 5 9.6 16.974 + 1 - 9.606 - 10 14.5 15.039 + 1 - 13.519 - 14 19.6 12.544 0 - 16.105 - 17 24.5 9.780 0 - 17.260 - 18 18.161 + 1 - 4.913 - 5 9.7 16.942 + 1 - 9.606 - 10 14.7 14.994 + 1 - 13.852 - 14 19.5 12.598 0 - 16.240 - 17 24.5 9.664 0 - 17.275 - 18 18.128 + 1 - 5.014 - 5 9.9 16.877 + 1 - 9.871 - 10 14.9 14.993 + 1 - 13.717 - 14 19.9 12.382 0 - 16.277 - 17 24.9 9.548 0 - 17.275 - 18 18.128 + 1 - 5.016 - 5 9.9 16.877 + 1 - 9.871 - 10 14.9 14.993 + 1 - 13.717 - 14 19.9 12.382 0 - 16.277 - 17 24.9 9.548 0 - 17.279 - 18 18.128 + 1 - 5.016 - 5 9.9 16.877 + 1 - 9.871 - 10 14.9 14.993 + 1 - 13.717 - 14 19.9 12.382 0 - 16.277 - 17 24.9 9.548 0 - 17.279 - 18 18.128 + 1 - 5.016 - 5 9.9 16.877 + 1 - 9.871 - 10 14.9 14.993 + 1 - 13.717 - 14 19.9 12.382 0 - 16.277 - 17 24.9 9.548 0 - 17.279 - 18 18.128 + 1 - 5.016 - 5 9.9 16.877 + 1 - 9.871 - 10 14.9 14.993 + 1 - 13.717 - 14 19.9 12.382 0 - 16.277 - 17 24.9 9.548 0 - 17.279 - 18 18.128 + 1 - 5.016 - 5 9.9 16.877 + 1 - 9.871 - 10 14.9 14.993 + 1 - 13.717 - 14 19.9 12.382 0 - 16.277 - 17 24.9 9.548 0 - 17.279 - 18 18.										•	1	1		- 1	
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	- 1	-				1 1 -		- 1	1				ı	1 - 1	
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$						"			"   "		'   "	-525	-,,.9	''   "	17.212 - 16
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	- [	18.267 + 1	- 4.197 - 4	9.0	17.160 + 1	- 9.070 - 9	14.0	15.305 + 1	— 13.110 — 14	19.0	12.866 o	- 15.925 - 16	24.0	10.070 0	- 17.222 - 18
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			- 4.299 - 4	9.1	17.130 + 1	- 9.161 - 10	14.1	15.261 + 1	- 13.179 - 14	19.1	12.813 0			1 ' 1	- 17.231 - 18
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$							14.2	15.217 + 1	- 13.248 - 14	19.2	12.759 0	- 16.007 - 17	24.2	9.954 0	- 17.239 - 18
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$														1 1	- 17.247 - 18
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	ı	18.208 + 1	- 4.007 - 5	9.4	17.037 + 1	- 9.430 - 10	14.4	15.128 + 1	T3.385 - 14	19.4	12.652 0	- 16.087 - 17	24.4	9.838 o	- 17.254 - 18
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		.8.102	-4.700	اء	17.006 4 -	-0.510	ا , , , ا	15.084		,,,	10.50	6 .66	١		
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			- 1											1	
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		- 1													
18.128 + 1 - 5.116 - 5 9.9 16.877 + 1 - 9.871 - 10 14.9 14.903 + 1 - 13.717 - 14 19.9 12.382 0 - 16.277 - 17 24.9 9.548 0 - 17.279 - 18 19.9 12.382 0 - 16.277 - 17 24.9 16.877 + 1 - 17.279 - 18 19.9 12.382		1 1													
10 11 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0															
		18.711 + 1	- 5.217 - 5								- 1			1 3	- 17.282 - 18
	T								l				<u> </u>		

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale setzt.



Tafel Xb.

16101 Av.														
Arg. II	εII	λιι	Arg.	e <sub>II</sub>	λιι	Arg.	εII	λ <sub>II</sub>	Arg.	εΠ	λιι	Arg.	ε <sub>11</sub>	λ <sub>II</sub>
25.0	9"490 0	-17"282 - 18	30.0	6"619 0	- 16"559 - 17	35.0	3"999 — 1	— 14"181 — 14	40.0	1"899 — 1	— 10 <sup>8</sup> 358 — 10	45.0	o"542 — 1	- 5"464 -
25.1	9.432 0		30.1		- 16.527 - 17	•		- 14.117 - 14			- 10.269 - 10		0.524 - 1	
25.2		- 17.286 - 18		1 1	- 16.495 - 17						- 10.179 - 10			and the second second
25.3	1 1	- 17.287 - 18	30.3	1 1	- 16.462 - 17		1	1		1 1	- 10.089 - 10		0.488 — I	
25.4	9.258 0	- 17.287 - 18	30.4	6.396 0	- 16.428 - 17	35.4	3.009 - 1	- 13.924 - 14	40.4	1.761 - 1	— 9.999 — 10	45-4	0.471 - 1	- 5.04
25.5	9.200 0	- 17.287 - 18	30.5	6.341 0	- 16.394 - 17	35.5	3.761 - 1	— 13.858 — 14	40.5	1.727 - 1	- 9.909 - to	45-5	0.454 — I	4-934
25.6	9.142 0	- 17.285 - 18	30.6	6.286 0	- 16.359 - 17	35.6	3.715 - 1	— 13.792 — 14	40.6	1.694 - 1	— 9.818 — 10	45.6	0.437 - T	- 4.827 -
25.7		- 17.284 - 18		- 1	- 16.323 - 17		- 1	- 13.726 - 14			- 9.727 - 10		0.421 — T	
25.8		- 17.281 - 18 - 17.278 - 18			- 16.287 - 17	1	1 1	- 13.658 - 14			- 9.635 - 10		0.405 — 1	4
25.9	0.900	17.278 - 18	30.9	6.121 0	— 16.250 — 17	33.9	3.575	- 13.590 - 14	40.9	1.595	- 9.542 - 10	43.9	0.309 - 1	- 4.500 -
26.0	8.910 0	- 17.274 - 18	31.0	6.066 0	- 16.212 - 16	36.0	3.529 - 1	<b>— 13.522</b> — 14	41.0	1.563 - 1	- 9.450 - 9	46.0	0.374 - I	- 4.399 -
26.1	8.852 0	- 17.270 - 18	31.1	6.011 0	- 16.173 - 16	36.1	3.484 - 1	— 13.453 <b>—</b> 14	41.1	1.531 - 1	- 9·357 - 9	46.T	0.360 - 1	<b>— 4.291</b> —
26.2	1 - 1	- 17.264 - 18		1 1	- 16.134 - 16			- 13.383 - 14		1.499 - 1				- 4.184 -
26.3		— 17.258 — 18		1 1 1	- 16.095 - 16			- 13.313 - 13						4.076
26.4	8.078	- 17.252 - 18	31.4	5.848 0	- 16.054 - 16	30.4	3.340 - 1	— 13.243 — 13	41.4	1.437 - 1	- 9.0 <del>76</del> - 9	40.4	0.317 — 1	- 3.968 -
26.5	8.620 0	— 17.244 — 18	31.5	5.794 0	- 16.013 - 16	36.5	3.303 - 1	- 13.171 - 13	41.5	1.406 - I	— 8.981 — 9	46.5	0.304 — т	<b> 3.85</b> 9 -
26.6		- 17.236 - 18	31.6	5.740 0	- 15.972 - 16	36.6		- 13.100 - 13	41.6	1.376 - 1	- 8.886 - 9	46.6	0.291 - 1	— 3.751 —
26.7		- 17.228 - 18		1 1 1	- 15. <b>92</b> 9 - 16		3.214 1				- 8.791 - 9		0.278 - 1	
26.8		- 17.218 - 18 - 17.208 - 18	_		- 1			- 12.954 - 13 - 12.881 - 13		1.316 - 1		1		— 3-534 —
26.9	8.366	17.200 - 18	31.9	5.578	- 15.8 <sub>43</sub> - 16	30.9	3.120 - 1	- 12.001 - 13	41.9	1.287 1	- 8.599 - 9	40.9	0.254 — z	3-425
27.0	8.330 0	- 17.198 - 18	32.0	5.525 0	- 15.799 - 16	37.0	3.083 - I	<u>_ 12.807</u> <u>_ 13</u>	42.0	1.257 - 1	- 8.503 - 8	47.0	0.243 — T	- 3.316 -
27.1	8.272 0	— 17.186 — 18	32.1	5.472 0	— 15.754 — 16	37.1	3.040 — I	<u>- 12.733</u> - 13	42.1	1.229 — 1	- 8.406 - 8	47.1	0.232 - 1	— 3.207 —
27.2		- 17.174 - 18	-		— 15.708 — 16			— 12.658 — 13			- 8.309 - 8		0.221 - 1	
27.3		- 17.161 - 18			- 15.662 - 16 - 15.615 - 16			— 12.582 — 13			- 8.212 - 8		0.211 1	
27.4	8.099 0	— 17.148 — 18	32.4	5.313 0	- 15.015 - 10	37.4	2.911 — 1	- 12.506 - 13	42.4	1.144 - 1	- 8.114 - 8	47.4	0.201 - 1	2.070
27.5	8.041 0	- 17.134 - 17	32.5	5.260 o	— 15.568 — 16	37.5	2.869 — I	_ 12.430 _ 13	42.5	1.117 - 1	- 8.o16 - 8	47.5	0.191 - 1	- 2.768 -
27.6	7.983 0	- 17.119 - 17	32.6	5.207 0	- 15.520 - 16	37.6	2.827 - 1	- 12.353 - 12			- 7.917 - 8	47.6	0.182 - 1	— 2.650 —
27.7		- 17.104 - 17	_	1 1	- 15.471 - 16	_		— 12.275 — 12			- 7.818 - 8		0.173 - 1	
27.8		- 17.088 - 17 - 17.071 - 17	32.8		- 15.422 - 16 - 15.372 - 16			- 12.197 - 12 - 12.119 - 12		1.037 - 1	- 7.719 - 8 - 7.620 - 8	1	0.164 — 1	- 2.439 -
27.9	7.011	1,,.	32.9	5.051	15.3/2	37.9	2.,02	_ 129 _ 12	42.9	1.011	7.020	17.9	0.130	- 2.329
28.0	7.753 0	— 17.053 — 17	33.0	4.999 0	- 15.321 - 16	38.0	2.661 — 1	- 12.039 - 12	43.0	0.985 - 1	<b>-</b> 7.520 - 8	48.0	0.149 - 1	- 2.218 -
28.1		— 17.035 — 17	33.1		- 15.270 - 15			— 11.960 — 12		0.959 — 1	<b>- 7.420 - 7</b>		0.141 1	
28.2		- 17.016 - 17	33.2	_	- 15.218 - 15			- 11.880 - 12			<b>-</b> 7.319 <b>-</b> 7	. 1	0.134 - 1	
28.3 28.4		16.996 17 16.976 17	33·3 33·4		- 15.166 - 15 - 15.113 - 15			- 11.799 - 12 - 11.718 - 12			- 7.219 - 7 - 7.118 - 7	- 1	0.121 - 1	!
20.7	7.324	10.9/6	33.4	4.793	.33	30.4	2.,,000	,	13.4	0.003	/	40.4		
28.5	7.467 0	- 16.955 - 17	33.5	4.742 0	- 15.059 - 15	38.5	2.460 - 1	- 11.637 - 12	43.5	о.861 — 1	- 7.017 - 7	48.5	0.116 - 1	- 1.666 -
28.6	1 1	— 16.933 — 17	33.6	1	- 15.005 - 15		1 1	— II.555 — I2			- 6.915 - 7			1.555 -
28.7		- 16.911 - 17	33.7		- 14.950 - 15			- 11.472 - 12			- 6.813 - 7	1	0.105 1	
28.8 28.0	7.296 0	- 16.888 - 17 - 16.864 - 17	33.8		- 14.894 - 15 - 14.838 - 15			- 11.389 - 11 - 11.306 - 11			- 6.711 - 7 - 6.608 - 7		0.100 — 1	- 1.333 -
20,0	7.239	13.334	33.9	4.540	14.030	39	2.304		73.9	0.,00	,	****		
		— 16.840 — 17											0.092 1	- 1.112
		- 16.815 - 17											o.o88 — 1	- 1.001 -
		- 16.789 - 17												
29.3 29.4		- 16.763 - 17 - 16.736 - 17									- 6.196 - 6 - 6.092 - 6			— 0.77. → — 0.667, →
20.5	6.900 0	— 16.708 — 17	34-5	4.242 - 1	— 14.488 — 15	39.5	2.079 - 1	_ 10.795 _ 11	44.5	0.640 - 1	<b></b> 5.988 6	49.5	0.078 - 1	- 0.55
		- 16.680 - 17									- 5.884 - 6			
	6.787 0	- 16.651 - 17	34-7					- 10,622 - 11		0.600 - 1	- 5.779 - 6			- 0.334
29.8		- 16.621 - 17			— 14.306 — 14			- 10.534 - 11		- 1	- 5.674 - 6			<b>— 0.22</b> 3
	1 1	- 16.590 - 17			- 14.243 - 14			— 10.446 — 11			- 5.569 - 6		0.073 — 1	1 : 1
30.0	0.019 6	— 16.559 — 17	35.0	3.999 — I	- 14.101 - 14	40.0	1.099 — I	— 10.358 — 10	45.0	0.542 - 1	- 5.464 - 5	50.0	0.073 - 1	0.000

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimangesetzt.

Tafel Xb.

ığ.	£II	λΙΙ	Arg.	εII	λ <sub>II</sub>	Arg. II	s <sub>II</sub>	λΙΙ	Arg.	e <sub>II</sub>	λΙΙ	Arg.	εII	λ <sub>II</sub>
FO.	o"073 — I	<b>o"000</b> o	55.0	o"542 — I	+ 5"463 + 5	60.0	1"899 — 1	+ 10"357 + 10	65.o	3"999 — 1	+ 14"181 + 14	70.0	6"619 0	+ 16"559 + 17
), I			55.1	0.561 — 1	+ 5.568 + 6	60.1	1.935 - 1	+ 10.445 + 11	65.1	4.047 — 1		70.1	6.675 0	
λ2 λ3	0.074 — I	+ 0.222 0 + 0.333 0	55.2 55.3	0.580 — I	+ 5.674 + 6 + 5.778 + 6	60.2	2.007 - 1	+ 10.533 + 11	65.2 65.3	4.095 — I 4.144 — I	+ 14.305 + 14 + 14.367 + 15	70.2 70.3	6.731 0 6.787 0	
1-4	0.076 — 1	+ 0.444 0	55.4	0.620 — 1	± 5.88 <sub>3</sub> + 6	60.4	2.043 — 1	+ 10.708 + 11	65.4	1 1	+ 14.428 + 15	70.4	6.843 0	+ 16.679 + 17
1.5	0.078 1	+ o.556 + 1	55.5	0.640 — I	+ 5.987 + 6	60.5	2.079 — 1	+ 10.795 + 11	65.5	4.242 - 1	+ 14.488 + 15	70.5	6.900 0	+ 16.708 + 17
3.6	0.080 — I	. 1	55.6	o.660 — 1	+ 6.091 + 6	60.6	2.116 — 1	+ 10.881 + 11	65.6		+ 14.548 + 15	70.6	6.956 0	+ 16.736 + 17
⊩7 ⊩8	0.082 — 1	+ 0.778 + 1	55.7	0.681 — 1	+ 6.195 + 6 + 6.299 + 6	60.7	2.153 - 1	+ 10.967 + 11	65.7		+ 14.607 + 15 + 14.666 + 15	70.7	7.012 0	1
1.9	o.o85 — 1 o.o88 — 1	+ 0.889 + 1 + 1.000; + 1	55.8 55.9	0.703 — I 0.724 — I	+ 6.402 + 6	60.8 60.9	2.191 — 1	+ 11.052 + 11	65.8 65.9		+ 14.723 + 15	70.8 70.9	7.126 0	
							66							
.o 1.1	0.092 — I	+ 1.111 + 1	56.0 56.1	0.746 — I 0.768 — I	+ 6.505 + 7	61.0	2.266 — I 2.304 — I	+ 11.221 + 11	66.0 66.1	4.489 — I	+ 14.781 + 15 + 14.838 + 15	71.0 71.1	7.182 0 7.239 0	+ 16.840 + 17
.2	0.100 - 1	+ 1.333 + 1	56.2	0.791 — 1	+ 6.710 + 7	61.2	2.343 — I	+ 11.389 + 11	66.2	4.590 I	+ 14.894 + 15	71.2	7.296 0	
-3	0.105 — 1	+ 1.444 + 1	56.3	0.814 — 1	+ 6.812 + 7	61.3	2.382 - 1	+ 11.472 + 12	66.3	4.640 0		71.3	7.353	1
-4	0.111 - 1	+ 1.555 + 2	56.4	0.837 — 1	+ 6.914 + 7	61.4	2.421 — 1	+ 11.554 + 12	66.4	4.691 0	+ 15.004 + 15	71.4	7.410 0	+ 16.933 + 17
-5	0.116 - 1	+ 1.665 + 2	56.5	0.861 — 1	+ 7.016 + 7	61.5	2.460 — I	+ 11.636 + 12	66.5	1 1	+ 15.059 + 15	71.5	7.467 0	, ,,,,,
.6 .7	0.121 - 1	+ 1.776 + 2 + 1.886 + 2	56.6 56.7	0.885 — 1	+ 7.117 + 7 + 7.218 + 7	61.6	2.500 — I 2.540 — I	+ 11.718 + 12 + 11.799 + 12	66.6 66.7	4.793 ° 4.844 °	+ 15.112 + 15 + 15.166 + 15	71.6 71.7	7.524 0 7.581 0	
.8	0.134 - 1	+ 1.997 + 2	56.8	0.934 — 1	+ 7.319 + 7	61.8	2.580 — I	+ 11.879 + 12	66.8		+ 15.218 + 15	71.8	7.639 0	1. 4. 1
وم	0.141 - 1	+ 2.107 + 2	56.9	0.959 - 1	+ 7.419 + 7	61.9	2.620 — I	+ 11.960 + 12	66.9	4.947 0	+ 15.270 + 15	71.9	7.696 0	+ 17.035 + 17
.0	0.140 - 1	+ 2.218 + 2	57.0	0.985 1	+ 7.519 + 8	62.0	2.661 — 1	+ 12.039 + 12	67.0	4.999 0	+ 15.321 + 16	72.0	7.753	+ 17.053 + 17
LF	0.156 1	+ 2.328 + 2	57.1	1.011 - 1	+ 7.619 + 8	62.1	2.702 — 1	+ 12.118 + 12	67.x	5.051 0		72.1	7.811 0	+ 17.070 + 17
1.2	0.164 - 1	+ 2.438 + 2	57.2	1.037 - 1	+ 7.719 + 8	62.2	2.743 — 1	+ 12.197 + 12	67.2		+ 15.422 + 16	72.2	7.868 0 7.926 0	
1-3 1-4	0.182 - 1	+2.548 + 3 + 2.658 + 3	57·3 57·4	1.063 — 1	+ 7.818 + 8 + 7.916 + 8	62.3 62.4	2.785 — I 2.827 — I	+ 12.275 + 12 + 12.352 + 12	67.3 67.4		+ 15.471 + 16 + 15.520 + 16	72.3 72.4	7.926 0 7.983 0	1 1. 1
_													.	,
-5	0.191 - 1	+2.768 + 3 + 2.878 + 3	57.5 57.6	1.117 — 1	+ 8.015 + 8 + 8.113 + 8	62.5 62.6	2.869 — I 2.911 — I	+ 12.429 + 13 + 12.506 + 13	67. <b>5</b> 67.6	5.260 0 5.313 0	+ 15.568 + 16 + 15.615 + 16	72.5 72.6	8.041 0 8.099 0	
:-7	0.211 - 1	+ 2.987 + 3	57.7	1.172 - 1	+ 8.211 + 8	62.7	2.954 - 1	+ 12.582 + 13	67.7		+ 15.662 + 16	72.7	8.157 0	+ 17.161 + 18
.8 !	0.232 - 1	+ 3.097 + 3	57.8	1.200 - 1	+ 8.308 + 8 + 8.406 + 8	62.8	2.997 - 1	+ 12.657 + 13	67.8	1 - 1	+ 15.708 + 16	72.8	8.214 0 8.272 0	1 : 1 : 6 : 6 : 6 : 6 : 6 : 6 : 6 : 6 :
.9	0.232	+ 3.206 + 3	57.9	1.229 1	T 0.400 T 8	62.9	3.040 - 1	+ 12.732 + 13	67.9	5.472 0	+ 15.754 + 10	72.9	8.272 0	T 17.100 T 10
ە.	0.243 — 1	+ 3.315 + 3	58.0	1.257 - 1	+ 8.502 + 9	63.0	3.083 — I	+ 12.807 + 13	68.0		+ 15.798 + 16	73.0	8.330 0	
. I	0.254 — I	+ 3.424 + 3 + 3.533 + 4	58.1 58.2	1.287 — 1 1.316 — 1	+ 8.598 + 9 + 8.695 + 9	63.1 63.2	3.127 — I	+ 12.881 + 13 + 12.954 + 13	68.1 68.2	5.578 o 5.632 o	+ 15.843 + 16 + 15.886 + 16	73.1 73.2	8.388 o	1 1 1 1 1
-3	0.278 - 1	+ 3.642 + 4	58.3	1.346 - 1	+ 8.790 + 9	63.3	3.214 - 1	+ 13.027 + 13	68.3		+ 15.929 + 16	73.3	8.504 0	+ 17.228 + 18
-4	0.291 - 1	+ 3.750 + 4	58.4	1.376 - 1	+ 8.886 + 9	63.4	3.259 — 1	+ 13.099 + 13	68.4	5.740 0	+ 15.971 + 16	73-4	8.562 0	+ 17.236 + 18
-5	0.304 - 1	+ 3.859 + 4	58.5	1.406 — 1	+ 8.980 + 9	63.5	3.303 — 1	+ 13.171 + 13	68.5	5.794 0	+ 16.013 + 16	73.5	8.620 0	+ 17.244 + 18
.6	0.317 - 1	+ 3.967 + 4	58.6	1.437 - 1	+ 9.075 + 9	63.6	3.348 — 1	+ 13.242 + 13	68.6	5.848 0	+ 16.054 + 16	73.6	8.678 0	
·7	0.331 — I 0.345 — I	+ 4.075 + 4 + 4.183 + 4	58.7 58.8	1.468 — 1 1.499 — 1	+ 9.169 + 9 + 9.263 + 9	63.7 63.8	3.393 — I 3.438 — I	+ 13.313 + 13 + 13.383 + 14	68.7 68.8	1 - 1	+ 16.095 + 16 + 16.134 + 16	73.7 73.8	8.736 0 8.794 0	1
.9	0.360 - 1	+ 4.291 + 4		1.531 - 1	+ 9.357 + 9	63.9	3.484 — 1	+ 13.453 + 14	68.9		+ 16.173 + 16	73.9	8.852 0	
											1			1 72 024 + 78
.o .ī	0.374 - 1	+ 4.398 + 4 + 4.506 + 5			+ 9.449 + 9 + 9.542 + 10		3.529 — I	+ 13.521 + 14 + 13.590 + 14		1 1	+ 16.212 + 16 + 16.249 + 17			+ 17.274 + 18 + 17.278 + 18
.2	0.405 - 1	+ 4.614 + 5		1.628 — 1	+ 9.634 + 10	64.2	3.621 - 1	+ 13.658 + 14	69.2	6.176 0	+ 16.286 + 17	74.2	9.026 0	+ 17.281 + 18
•3	0.421 - 1				+ 9.726 + 10			+ 13.725 + 14			+ 16.323 + 17	74.3	9.084 0	
-4	0.437 - 1	+ 4.827 + 5	59-4	1.094	+ 9.817 + 10	04.4	3.715 - 1	+ 13.792 + 14	69.4	6.286 0	+ 16.358 + 17	74-4	9.142 0	
.5	0.454 - 1	+ 4.934 + 5		1.727 - 1	+ 9.908 + 10	64.5	3.761 — 1	+ 13.858 + 14	69.5	6.341 0		74.5	9.200 0	1 ' ' ' ' '
.6	0.471 — I	+ 5.040 + 5 + 5.146 + 5		1.761 — 1	+ 9.999 + 10 + 10.089 + 10	64.6 64.7	3.809 — I	+ 13.924 + 14 + 13.989 + 14	69.6 69.7		+ 16.428 + 17 + 16.462 + 17	74.6 74.7	9.258 0	
.8	0.506 — I	+ 5.252' + 5	59.8	1.830 — 1	+ 10.009 + 10	64.8	3.903 — I	+ 14.053 + 14			+ 16.402 + 17	74.8	9.374	+ 17.286 + 18
.9	0.524 — 1	+ 5.358 + 5	59.9	1.865 — 1	+ 10.268 + 10	64.9	3.951 - 1	+ 14.117 + 14	69.9	6.563 0	+ 16.527 + 17	74.9	9.432 0	
.0	0.542 — 1	+ 5.463 + 5	60.0	1.899 — 1	+ 10.357 + 10	65.0	3.999 — 1	+ 14.181 + 14	70.0	6.619 0	+ 16.559 + 17	75.0	9.490 0	+ 17.282 + 18

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multiplieiren, und sind in Einheiten der letzten Decimale gesetzt.

Tafel XL.

A												
			۱۰۱	Veg. 11	211	t or a	4r <u>T</u>	γu <b>r</b> . εΠ	λ <sub>ττ</sub>	Arg. II	ĒΠ	
			٠ .	1		!		1	+2 '50 +:"	.5	:="-:: -	
	-				- 6 40,			1 32 10,016 + 1	+ 9.754 + to			
		.4		1		4	1-1	: 15.342 + T	- 2.500 - 16			
	~				المجامدة والمحاصد	·4 : 1 ++ ·	والمساورة ومسا	0.4 : n. 74 + 1	- 7.005 - 10	5.4		
				1		į		1		i		
			1	1	_ · · · · · · · · · · · · · · · · · · ·		and the ground fig.	dis reconser	+ 0.510 + 10	,5.÷	:3.:17 -	· : - 4
	, ,	~		1		: ::	يراجد والراميد	1 116 17 17 - 1	- 1,430 + 10	15-5	:5.205	.:
				1 . 7 . 3 7 6		list simet		0.* t*/60, ** t	+ 3.341 + 10			
			,	!	معاضاتها المت	:			+ 3.251 + 1C			
	*				- · · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	3, 35, 1 <del>-</del> 1	- 11:50 - 14	0-2 **.130, #- L	+ 2.161 + 10	15. 1	13.253 🐣	:- 4'2 L
								1				
	-	~	··· + 0	.r - , - 166		र प्राप्त ⊷र	-11:11	I.a +*.Ihe ++ f	+ 2.071 + .1	ناها	:3.2	· I + 41 *-
			17 ← p. 1	rr rr r	₹ <sub>2</sub> <del>/=</del>	~; ·; 4c ·		I.I. 17.136 - I	+ 3, 15 + 1	,n.:	: 3.254 -	
2	.*		.>rr + °	1 2 72 72	·< 40 ·							
	* 1	,	ryo + , c	1 2 17,025	سد درد پر سد	4 + 15 TIP 1	- 12.5A - 1"					
	to the second	. + 17	.1-3 + 10	T 4 15.075	·	1.4 T.477 + 1	+ 12.325 + 1°	.E.a. 17.278 1	+ 3.700 + 3	30.4	15.726 -	
				)						١.		1
	43	, - 17	166 + 19	פיניין דיל	) - 15 709 - 11							
	111		1" + 12	r 6 - 13,183								
	, . <del></del>	, <b>-</b> 7	r i 🗕 🖰	17 17,175	÷ ,5,317 ++	n = 15 G4 == 1	- 2.11 t:					
1	* *	L -	1-1 4- 3	1 .t 4 £2, 8₹								
		- ~	1 - 4 -	F 7 12, 30	+5.525	h. (5.37 + 1	- 12.46" + 12	T., :7.413 + T	+ 3.247 + 1	٠.٠	15.370 -	r = 1:24 =
				í								
2. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1.	*.*											
1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1	•											
				4								
								I				
			~· + ·-	2.4 (25.406)	ا محبار ۳۳٫۱۳۳ محد (	4 * 14"" F + .	- :2. × ·	,2.4 17.55T + T	+ 7.772 + 3	17-4	. 3.42.	1 - 2.744
									اد خاصم ما	\ <b>7</b> =	18 427	v - 25 1
												- 1
7, 15, 15, 15, 15, 15, 15, 15, 15, 15, 15												
				b .				I				
	•	- '	127 - 17	2017 1 310 80	7 + 10,071 + 70	4, ; (CDA) —	<b>4</b> 1.,000 <b>4</b> 12	12.7 17.37,0 + 1	1 7.204 1 7	*/	,	1
		,			3 2 2 6 67	18 10 TOT - 1	- 17 027 - 12	, , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	+ 7 10= + 3	ali.o	13.47 +	1'+ 2.110+
8												
2.												
***												
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$								l .				
236 18.512 + 1 + 1.65 + 12	i					•	_	1	', '	·	, 1	1
236 18.512 + 1 + 1.65 + 12		. /		2 - 14.145	2 + 14.00 + +2	18 c 16,1171+1	+11.221 + 12	7:5 17:315 + I	+6.711 + 7	<b>38.</b> 5	18.507 +	t + 1.557 +
2		. /		25.6 11.12.0				12.5 17.337 + T	+ 6.013 + 7		_	
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			· · · ·	25 7 14.24				13.7 17.359 + I	+6.515 + 7			
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$					•			1				
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1		•	1		,		B .	; [ ]		- 1	
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		,	1260	240. 14 .82	0 + 14.400 + 15	₹ <sub>0,0</sub> τη,500+ τ	+ to.3to + tr					
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$						₹o.r th sin + r	+ 10.727 + 11			99.1	18.532 +	1+0,000
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$										99.2	18.535 +	1 + 0.84
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$						$3\mu_{\rm c}$ solow $+$ r	+ 10.550 + 11	34.3 17.982 + I	+ 5.021 + 6		1	
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		- 1				39.4 16.641 + 1	+ m.474 + rr	34.4 18.002 + I	+ 5.821 + 6	99-4	18.540 +	1 + 067
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1		,			. ;	l i					
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		٤ /	1": - 17	21.5 11.605	- 1 + 14.000 + 15		+ 10.380 + 11	94.5 18.021 + I	+ 5.721 + 6	99-5	18.542 +	1 + 0.53-1+
7 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	100					30.6 16.710 + 1	+ to.304 + tt	94.6 13.040 + 1	+ 5.621 + 6			
7, 5 1/ 3; 5 1/ 3; 8 1/ 3; 8 1/ 3; 65 + $t$ + $t$ 3; 671 + $t$ 4 39,8 16,779 + $t$ + $t$ 0.132 + $t$ 1 04.3 18.076 + $t$ + 5.410 + 6 99.8 18.545 + $t$ + 0.21. 1 1/ 1/ 1/ 1/ 1/ 1/ 1/ 1/ 1/ 1/ 1/ 1/ 1	1111					39.7 16.714 + 1	+ 10.218 + 11	14.7 ( 18.058 + 1	+ 5.520 + 6			
$\frac{1}{1}$ $\frac{1}$	1,	5 11	35 1 17	34.8 114.765 4	- 1 + 13.911 + 14	39.8 16.779 + 1	+ 10.132 + 11	94.8 18.076 + 1	+ 5-410 + 6			
	1	. ,/	1 + 17	819 118114	+ r + r3.847 + r4	89.9 16811 + 1	+ 10.046 + 10					
	, ,	: 11	10 6 17	85.0   14 857 4	+ T + 13.78; + 14	20.0 16.845 + 1	+ 9.951+10	95.0 18.111 + 1	+ 5.218 + 5	100.0	18.546 +	I OLOCU
	1 , ,	٠.,	:	1		<u> </u>		I	1			

The Nathun der swetten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_0 - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decima

Tafel Xc.

vergl. pag. 248.

rg.	ı'	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{ m I}$	$oldsymbol{B_{\mathrm{I}}}{(g\sin G)_{\mathrm{I}}}$	$(g\cos G)_{ m I}$	fı	C	D	log h	Н	i
	0.2222	080000	+ 0.22327 - 1	- 0"551 O	+ 4"476 - 2	+ 10"287 + 6	- 18"840 - 11	- o"339 + 2	1.27516 + 25	268°58'1 + 0'5	- 8"173 o
).1	0.2232		+ 0.22396 - 1		+ 4.490 - 2	+ 10.318 +	- 18.836 - 11	- 0.468 + 2		268 34.5 + 0.5	- 8.171 o
1,2	0.2242		+ 0.22464 - 1	- 0.549 o	+ 4.503 - 2	+ 10.350 + 6	- 18.831 11	- 0.598 + 2	1.27509 + 25	268 10.9 + 0.5	— 8.169 о
1.3	0.2252	0.0000	+ 0.22533 - 1	- 0.549 o	+ 4.517 - 2	+ 10.382 + 6	- 18.825 - 11	0.727 + 2	1.27506 + 25	267 47.3 + 0.5	- 8.167 o
-4	0.2262	0.0000	+ 0.22601 - 1	— 0.548 o	+ 4.531 2	+ 10.413 + 6	- 18.819 - 11	- 0.856 + 2	1.27503 + 25	267 23.7 + 0.4	- 8.164 o
	ĺ	1 1					- 18.811 - 11				- 8.161 o
_	0.2272	0.0000	+ 0.22670 - 1 + 0.22739 - 1		+ 4.545 - 2 + 4.558 - 2	+ 10.445 + 6 + 10.476 + 6		- 0.985 + 2 - 1.114 + 2	1.27501 + 25	267 0.2 + 0.4 266 36.6 + 0.4	- 8.161 o
.6 7	0.2262	0.0000	+ 0.22808 - 1		+ 4.572 - 2		18.795 11	- 1.243 + 2	1.27498 + 25	266 13.0 + 0.4	- 8.154 o
.8	0.2302	0.0000	+ 0.22876 - 1	0.0	+ 4.586 - 2	+ 10.540 + 6		- 1.372 + 2	1.27496 + 25	265 49.4 + 0.4	- 8.149 o
	0.2312		+ 0.22945 1			+ 10.571 + 6	— 18.775 — 11	, ,	1.27495 + 26	265 25.8 + 0.4	- 8.145 o
		1				!!					1 1
۰.0	0.2322	0.0000	+ 0.23014 - 1				— 18.764 — 11			265 2.3 + 0.4	- 8.140 o
	0.2332	0.0000	+ 0.23083 - 1				- 18.752 - 11			264 38.7 + 0.4	- 8.135 o
	0.2342	0.0000	+ 0.23152 - 1			+ 10.667 + 6				264 15.2 + 0.4	- 8.130 0 - 8.124 0
	0.2352	0,0000	+ 0.23222 - 1 + 0.23291 - 1		+4.655 $-2$ $+4.669$ $-2$	+ 10.698 + 6	- 18.726 - 11 - 18.712 - 11	- 2.014 + 1 - 2.142 + 1	1.27495 + 26	263 51.6 + 0.4 263 28.1 + 0.4	- 8.124 o
-4	0.2362	0.000	+ 0.23291 - 1	- 0.335	4.009	7 30.750	10.,12		/495	203 2012   0.14	
.5	0.2372	0.0000	+ 0.23360 - 1	— o.534 o	+ 4.683 - 2	+ 10.762 + 6	- 18.697 - 11	- 2.270 + 1	1 27496 + 26	263 4.6 + 0.4	- 8.112 o
	0.2382	0.0000	+ 0.23430 1	1 1	+ 4.697 - 2	+ 10.794 + 6	— 18.682 — 11	- 2.398 + 1	1.27497 + 26	262 41.1 + 0.4	- 8.105 o
.7	0.2392	0.0000	+ 0.23499 — <u>1</u>	— o.530 o	+ 4.711 - 2	+ 10.826 + 6	- 18.666 - 11	- 2.526 o	1.27499 + 26	262 17.6 + 0.4	- 8.098 o
	0.2402	0.0000	+ 0.23569 — 1			+ 10.858 + 6	- 18.649 - 11	, ,	1.27501 + 26	261 54.1 + 0.3	- 8.091 o
9	0.2412	0.0000	+ 0.23639 - 1	- 0.526 0	+ 4.739 - 2	+ 10.890 + 6	- 18.632 - 11	- 2.781 O	1.27503 + 26	261 30.6 + 0.3	- 8.083 o
		0.0000	± 0 22700		<u> </u>	+ 10.923 + 6	<b>— 18.613 — 11</b>	- 2.909 0	1.27506 + 26	261 7.1 + 0.3	- 8.075 o
	0.2422	0.0000	+ 0.23709 — I + 0.23779 — I		+ 4.753 - 2	+ 10.955 + 6			1.27508 + 26	260 43.6 + 0.3	- 8.067 o
	0.2442	- 0,0001	+ 0.23849 - 1			+ 10.987 + 6			1.27511 + 26	260 20.2 + 0.3	- 8.058 o
- 1	0.2452	0.0001	+ 0.23919 - 1	1	* * * * * * * * * * * * * * * * * * * *	+ 11.020 + 7	- 18.553 - 11	- 3.290 o	1.27515 + 26	259 56.7 + 0.3	- 8.049 o
- 1	0.2462	0.0001	+ 0.23990 - 1		+ 4.809 - 2	+ 11.052 + 7	- 18.532 - 11		1.27518 + 26	259 33.3 + 0.3	- 8.040 o
											_
- 1	0.2472	0.0001	+ 0.24060 — I	-		+ 11.085 + 7	- 1			259 9.9 + 0.3	- 8.031 o
	0.2482	1000.0	+ 0.24131 - 1			+ 11.117 + 7			1.27527 + 26	258 46.5 + 0.3	- 8.021 o
	.2492	1000.0 —	+ 0.24202 — 1 + 0.24273 — 1		+4.852 - 2 +4.866 - 2	+ 11.150 + 7 + 11.182 + 7	- 18.464 - 11 - 18.440 - 11	- 3.795 - 1 - 3.921 - 1	1.27531 + 26	258 23.1 + 0.3 257 59.7 + 0.2	- 8.000 o
	.2512	- 0.0001	+ 0.24344 — I			+ 11.215 + 7				257 36.3 + 0.2	- 7.989 o
1			, ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	0.300	. 4				, , ,		
-) c	.2522	0.0001	+ 0.24415 - 1	— o.498 o	+ 4.895 - 2	+ 11.248 + 7	- 18.389 - 11	- 4.173 - I	1.27547 + 26	257 12.9 + 0.2	- 7.978 o
-	.2532	0.0001	+ 0.24487 1	- 0.495 O	+ 4.909 - 2	+ 11.281 + 7	- 18.363 - 11	- 4.298 - 1	1.27553 + 26	256 49.6 + 0.2	- 7.967 o
	.2542	1000.0	+ 0.24559 - 1		+ 4.923 - 2	+ 11.314 + 7		- 4.423 - I	1.1	256 26.3 + 0.2	- 7.955 o
	.2552	0.0001	+ 0.24631 - 1	- 1		+ 11.347 + 7			1.27565 + 26	256 2.9 + 0.2	- 7.943 o
ျင	.2562	- 0.0001	+ 0.24703 - 1	- 0.486 0	+ 4.952 - 2	+ 11.380 + 7	- 18.280 - 11	- 4.673 - 2	1.27572 + 26	255 39.6 + 0.2	- 7.931 o
١	.2572	0.0001	+ 0.24775 - 1	- 0.482 0	+ 4.967 - 2	+ 11.413 + 2	_ 18.251 11	- 4.797 - 2	1.27579 + 26	255 16.3 + 0.2	- 7.918 o
	.2582	1000.0	+ 0.24848,- 1		+ 4.981 - 2		_   1		1.27586 + 26	254 53.0 + 0.2	- 7.905 o
	.2592	0.0001	+ 0.24920 - 1		+ 4.996 2		! 1	- 5.046 - 2		254 29.8 + 0.2	- 7.892 o
0	2602	0.0001	+ 0.24993 - 1	— 0.472 O	+ 5.010 - 2	+ 11.514 + 7	18.159 11	- 5.170 - 2	1.27601 + 26	254 6.5 + 0.1	— 7.878 o
0	.2612	- 0.0001	+ 0.25066 - 1	— 0.469 O	+ 5.025 - 2	+ 11.547 + 7	- 18.127 - 11	- 5.293 - 2	1.27609 + 26	253 43.3 + 0.1	- 7.864 o
1										ara ao y 🕸 a s	- 2850
	2622	0.0001					- 18.094'- 11 - 18.061 - 11		1.27617 + 26	253 20.1 + 0.1 252 56.9 + 0.1	7.850 0 7.835 0
	2632 2642		+ 0.25213 - 1	- 0.457 0	+ 5.060 - 2	+ 11.640 + 7	- 18.026 - 11	- 5.662 - 2	1.27635 + 26	252 33.7 + 0.1	- 7.821 o
	2652	1000.0 —	+ 0.25361 - 1	- 0.453 0	+ 5.084 - 2	+ 11.683 + 7	- 17.992 - 11	- 5.785 - 3	1.27644 + 26	252 10.5 + 0.1	
	2662	- 0.0001	+ 0.25435 - 1	- 0.449 o	+ 5.099 - 2	+ 11.717 + 7	— 17.956 — 11	- 5.907 - 3	1.27653 + 26	251 47.4 + 0.1	- 7.790 o
	- 1								٠.		
	2672	0.0001	+ 0.25509 - 1			+ 11.751 + 7	— 17.920 — II	-6.029 - 3	1.27663 + 26	251 24.2 + 0.1	- 7.774 o
	2682	— o.ooo1	+ 0.25584 - 1	— 0.441 O	+ 5.129 - 2	+ 11.786 + 7	- 17.883 - 11	- 6.151 - 3	1.27672 + 26	251 1.1 + 0.1	- 7.758 o
	2692	0.0001	+ 0.25659 - I	— 0.437; 0	+ 5.144 - 2		- 17.845 - 11				- 7.742 O
	2702	1000.0	+ 0.25734 - 1 + 0.25809 - 1			T 11.055 + 7	- 17.807 - 11 - 17.768 - 11	- 6.515 - 4	1.27093 十 25	240 51.0 + 0.1	- 7.725 0 - 7.708 0
	2712 2722	- 0.0001	+ 0.25885 - 1				- 17.728 - 10			249 28.8 0.0	- 7.691 o
T.	,				- 3 - 3		., ]	7 1			

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale setzt.

Digitized by Google

Tafel Xb.

Arg. II	εII		λιι	Arg.	118	λ <sub>II</sub>	Arg. II	εΠ	λ <sub>11</sub>	Arg. II	εII	λιι	Arg. II	εII	<b>a</b> n
75.0	9"490	0	+ 17"282 + 18	80.0	12"327	+ 16"313 + 17	85.0	14"857 + 1	+ 13"783 + 14	90.0	16"845 + 1	+9"959 + 10	95.0	18"111 + 1	+ 5"218 -
75.I	9.548	0	+ 17.279 + 18			+ 16.277 + 17		14.903 + 1				+ 9.872 + 10		18.128 + 1	+ 5.116+
75.2	9.607	0	+ 17.275 + 18	80.2	12.436	+ 16.240 + 17	85.2	14.948 + 1	+ 13.652 + 14	90.2	16.910 + 1	+ 9.784 + 10		18.145 + 1	
75.3	9.664	0	+ 17.271 + 18	80.3		+ 16.203 + 17	85.3	14.994 + 1	+ 13.586 + 14		16.942 + I			18.161 + 1	
75-4	9.722	0	+ 17.266 + 18	80.4	12.544	+ 16.165 + 17	85.4	15.039 + 1	+ 13.520 + 14	90.4	16.974 + 1	+ 9.608 + 10	95-4	18.178 + 1	+ 4.811+
				۰		1 -6 -00 1 -0	٠. ـ	8	1	١		+ 9.519 + 10	05.5	18.193 + 1	+ 4.700
75.5	9.780	0	+ 17.260 + 18 + 17.254 + 18			+ 16.127 + 17		15.084 + 1	+ 13.453 + 14 + 13.385 + 14	90.6		+ 9.430 + 10	95.6	18.208 + 1	
75.6 75.7	9.838 9.896	0	+ 17.247 + 18			+ 16.048 + 17		15.173 + 1				+ 9.341 + 10		18.224 + 1	
75.8	9.954	0	+ 17.239 + 18			+ 16.008 + 17		15.217 + 1	+ 13.249 + 14			+ 9.251 + 10		18.239 + 1	
75.9	10.012	0	+ 17.231 + 18			+ 15.967 + 16		15.261 + 1	+ 13.180 + 14	90.9	17.130 + 1	+ 9.161 + 10	95.9	18.253 + I	+ 4.300 +
		i				1 1									<b>i</b> .
76.0	10.070	0	+ 17.221 + 18			+ 15.925 + 16		15.305 + 1	+ 13.110 + 14		1 - 1	+9.071 + 9		18.267 + 1	e e
76.1	10,127	0	+ 17.212 + 18			+ 15.883 + 16	1	15.348 + 1	+ 13.040 + 14		17.190 + 1			18.280 + 1	
76.2	10.185	٥	+ 17.201 + 18		1 - 1	+ 15.840 + 16		15.391 + 1	+ 12.970 + 13		17.220 + I			18.294 + 1 18.307 + 1	
76.3	10.243	٥	+ 17.190 + 18	_		+ 15.797 + 16 + 15.753 + 16		15.434 + 1 15.477 + 1	+ 12.899 + 13 + 12.828 + 13			+ 8.706 + 9		18.320 + 1	
76.4	10.300	°	+ 17.170 + 18	01.4	13.070	T 13./33 T 10	00.4	13.4// + 1	T 12.020 T 13	9	17.270	,	,,	1	3.7.7
76.5	10.358		+ 17.166 + 18	81.5	13.130 0	+ 15.708 + 16	86.5	15.520 + 1	+ 12.756 + 13	91.5	17.307 + 1	+ 8.614 + 9		18.332 + 1	
76.6	10.416	- 1	+ 17.153 + 18		1 1	+ 15.663 + 16	86.6	15.562 + 1	+ 12.683 + 13		17.335 + 1		<b>96.</b> 6	18.344 + 1	+ 3-577 +
76.7	10.473	0	+ 17.139 + 18			+ 15.617 + 16	86.7	15.604 + 1	+ 12.610 + 13		17.363 + 1		96.7	18.356 + 1	+ 3-474
76.8	10.531	0	+ 17.124 + 18	81.8	13.287 0	+ 15.570 + 16	86.8	15.646 + 1	+ 12.537 + 13		17.391 + 1	1 1		18.367 + 1	
76.9	10.588	٥	+ 17.109 + 18	81.9	13.339 0	+ 15.523 + 16	86.9	15.687 + 1	+ 12.463 + 13	91.9	17.418 + 1	+ 8.243 + 9	<b>96.</b> 9	18.378 + 1	+ 3.26 +
	_			_								+8.149 + 9	07.0	18.389 + 1	1
77.0	10.645	٩l	+ 17.094 + 18			+ 15.476 + 16		15.728 + 1 15.769 + 1			17.446 + 1	+ 8.055 + 8		18.399 + 1	
77.I	10.703	٥	+ 17.077 + 18			+ 15.428 + 16 + 15.379 + 16	87.1 87.2	15.810 + 1	+ 12.314 + 13 + 12.239 + 13		17.499 + 1			18.409 + 1	
77.2 77.3	10.760	0	+ 17.042 + 18	1		+ 15.329 + 16	87.3	15.851 + 1	+ 12.163 + 13			+ 7.866 + 8		18.419 + 1	
77.4	10.874	- 1	+ 17.024 + 17	_	1 1	+ 15.279 + 16		15.891 + 1	+ 12.087 + 13			+ 7.772 + 8		18.428 + 1	
//	,		, ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,		"										1 1
77.5	10.931	0	+ 17.005 + 17	82.5	13.646 0	+ 15.229 + 16	87.5	15.931 + 1	+ 12.011 + 12			+ 7.677 + 8		18.437 + 1	1
77.6	10.988	0	+ 16.985 + 17			+ 15.178 + 16	87.6					+ 7.581 + 8		18.445 + 1	
77.7	11.045	٥	+ 16.964 + 17	i	1	+ 15.126 + 16	87.7	16.010 + 1	+ 11.856 + 12			+ 7.486 + 8		18.454 + 1	
77.8	11.101	°	+ 16.943 + 17			+ 15.074 + 16	87.8	16.050 + 1	+ 11.779 + 12 + 11.700 + 12			+ 7.390 + 8 + 7.294 + 8		18.461 + 1 18.469 + 1	
77.9	11.158	°	+ 16.921 + 17	82.9	13.848	+ 15.021 + 16	87.9	10.009 7	+ 11.700 + 12	92.9	17.070 7	7.294	97.9		
78.o	11.215		+ 16.899 + 17	83.0	13.898 0	+ 14.967 + 15	88.o	16.127 + 1	+ 11.621 + 12	93.0	17.700 + 1	+ 7.197 + 8	98.0	18.476 + 1	+ 2.114 -
78.1			+ 16.876 + 17			+ 14.914 + 15		16.166 + 1	+ 11.542 + 12			+ 7.100 + 7		18.483 + 1	
78.2	11.328	0	+ 16.852 + 17			+ 14.859 + 15	88.2	16.204 + 1	+ 11.463 + 12	93.2	17.747 + 1	+ 7.003 + 7	98.2	18.489 + 1	+ 1.94 +
78.3	11.384	0	+ 16.827 + 17	83.3		+ 14.804 + 15		16.242 + 1			17.770 + 1			18.496 + 1	
78.4	11.441	0	+ 16.802 + 17	83.4	14.096 0	+ 14.748 + 15	88.4	16.280 + 1	+ 11.302 + 12	93.4	17.793 + 1	+ 6.809 + 7	98.4	18.501 + 1	+ 1.6,
			1.										08 5	18 507 4	1
	11.497		+ 16.777 + 17		1 1	+ 14.692 + 15		16.317 + 1	+ II.221 + 12 + II.140 + 12		17.815 + 1	+ 6.711 + 7		18.507 + 1 18.512 + 1	
78.6	11.553	٥	+ 16.750 + 17		1 7 7 1	+ 14.635 + 15 + 14.578 + 15		16.354 + 1				+6.515 + 7		18.516 + 1	
78.7 78.8	11.665		+ 16.723 + 17 + 16.695 + 17			+ 14.520 + 15		16.428 + 1	+ 10.976 + 11		17.880 + 1			18.521 + 1	
78.9	11.721	0	+ 16.667 + 17			+ 14.461 + 15		16.464 + 1				+ 6.318 + 7		18.525 + 1	
,,	,		7' '/	] ,,	''										
79.0	11.776	0	+ 16.638 + 17			+ 14.402 + 15	89.0	16.500 + 1	+ 10.810 + 11			+ 6.219 + 7		18.528 + 1	
79.1	11.832	0	+ 16.608 + 17	84.1	14.435	+ 14.343 + 15	89.1	16.536 + 1	+ 10.727 + 11	94.1	17.942 + 1	+ 6.120 + 6		18.532 + 1	
79.2	11.887	0	+ 16.578 + 17	84.2	14.483	+ 14.283 + 15		16.571 + 1	+ 10.643 + 11		17.962 + 1			18.535 + 1	
	11.943	0	+ 16.547 + 17		14.531 0	+ 14.222 + 15			+ 10.559 + 11			+5.921 + 6 +5.821 + 6		18.537 + 1	
79-4	11.998	٥	+ 16.516 + 17	84.4	14.578	+ 14.101 + 15	59.4	10.041 + 1	+ 10.474 + 11	94.4	10.002 T	3.021 7 0	99.4		700
<b>,,</b> ,	,,,,,,		+ 16.483 + 17	8, -	14 625 + 1	+ 14.099 + 15	80.¢	16.676 + 1	+ 10.389 + 11	94.5	18.021 + 1	+ 5.721 + 6	90.5	18.542 + 1	+ 0570+
79.5 79.6			+ 16.451 + 17						+ 10.304 + 11			+ 5.621 + 6		18.543 + 1	
79.0	12.163		+ 16.417 + 17		14.718 + 1				+ 10.218 + 11			+ 5.520 + 6		18.544 + 1	
79.8	- 1		+ 16.383 + 17					16.778 + 1	+ 10.132 + 11	94.8	18.076 + 1	+ 5.419 + 6	99.8	18.545 + 1	+ 0.212
79.9	12.273		+ 16.348 + 17	84.9	14.811 + 1	+ 13.847 + 14	89.9		+ 10.046 + 10			+ 5.319 + 6		18.546 + 1	
80.0	12.327		+ 16.313 + 17	85.0	14.857 + 1	+ 13.783 + 14	90.0	16.845 + 1	+ 9.959 + 10	95.0	18.111 + 1	+ 5.218 + 5	100.0	18.546 + 1	0.000
				l	<u> </u>	1 1									

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_0 - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decies angesetzt.



Tafel Xc.

vergl. pag. 248.

Arg.	ı'	$E_{\rm I}$	$A_{\mathrm{I}}$	$B_{\mathrm{I}} = (g \sin G)_{\mathrm{I}}$	$\langle g\cos G angle_{ m I}$	$f_{ m I}$	C	D	log h	Н	i
0.0	0.2222	040000	+ 0.22327 - 1	- o"551 o	+ 4"476 — 2	+ 10"287 + 6	- 18"840 - 11	- o"339 + 2	1.27516 + 25	268°58′1 + 0′5	- 8"173 o
0.1	0.2232	0.0000	+ 0.22396 - 1		+ 4.490 - 2	+ 10.318 +	— 18.836 — 11			268 34.5 + 0.5	- 8.171 o
	0.2242	0.0000	+ 0.22464 - 1		+ 4.503 - 2	+ 10.350 + 6	- 18.831 - 11	-		268 10.9 + 0.5	- 8.169 o
	0.2252	0.0000	+ 0.22533 - 1 + 0.22601 - 1		+ 4.517 - 2 + 4.531 - 2	+ 10.382 + 6 + 10.413 + 6	- 18.825 - 11 - 18.819 - 11		1.27506 + 25 1.27503 + 25	267 47.3 + 0.5 267 23.7 + 0.4	- 8.167 o
0.4	0.2202	0.000	7 0.22001	0.340	1 4.55.	1 10.413		5.030	1.2/303 + 23	20/ 23./ 4 0.4	0.104
0.5	0.2272	0.0000	. , ,			+ 10.445 + 6	- 18.81 I - 11			267 0.2 + 0.4	— 8.161 o
	0.2282	0.0000	+ 0.22739 - 1		+ 4.558 - 2	+ 10.476 + 6	- 18.803 - 11		1.27499 + 25	266 36.6 + 0.4	— 8.157 o
	0.5505	0.0000	+ 0.22808 — 1 + 0.22876 — 1				- 18.795 - 11 - 18.785 - 11		1.27498 + 25	266 13.0 + 0.4 265 49.4 + 0.4	- 8.154 o
	0.2302	0.0000					- 18.775 - 11		1.27496 + 25 1.27495 + 26	265 49.4 + 0.4 265 25.8 + 0.4	- 8.149 0 - 8.145 0
			, , , ,	5.5				,	7190		
1.0	0.2322	0.0000	+ 0.23014 - 1			+ 10.603 + 6		- 1.629 + 1	1.27495 + 26	265 2.3 + 0.4	- 8.140 o
	0.2332	0.0000	+ 0.23083 - 1				- 18.752 - 11		1.27494 + 26	264 38.7 + 0.4	- 8.135 o
	0.2342	0,0000	+ 0.23152 - 1 + 0.23222 - 1			+ 10.667 + 6	- 18.739 - 11 - 18.726 - 11	-1.880 + 1 $-2.014 + 1$	1.27494 + 26	264 15.2 + 0.4 263 51.6 + 0.4	- 8.130 0 - 8.124 0
1.4	0.2362	0.0000	+ 0.23291 - 1				- 18.712 - 11			263 28.1 + 0.4	- 8.118 o
· I											
1.5	0.2372	0.0000		1 1		+ 10.762 + 6		- 2.270 + I	1 27496 + 26	263 4.6 + 0.4	- 8.112 o
1.6	0.2382	0.0000	+ 0.23430 - 1 + 0.23499 - 1			+ 10.794 + 6 + 10.826 + 6	- 18.682 - 11 - 18.666 - 11		1.27497 + 26	262 41.1 + 0.4	- 8.105 o
1.7	0.2392	0.0000	+ 0.23569 - 1			+ 10.858 + 6	- 18.649 - 11		1.27501 + 26	262 17.6 + 0.4 261 54.1 + 0.3	- 8.091 o
1.9	0.2412	0.0000	+ 0.23639 - 1			+ 10.890 + 6	— 18.632 — 11		1.27503 + 26	261 30.6 + 0.3	- 8.083 o
2,0	0.2422	0.0000	+ 0.23709 - 1		+ 4.753 - 2	+ 10.923 + 6	- 18.613 - 11		1.27506 + 26	261 7.1 + 0.3	- 8.075 o
2.1 2.2	0.2432	1000.0	+ 0.23779 - 1 + 0.23849 - 1		+ 4.767, - 2	+ 10.955 + 6 + 10.987 + 6			1.27508 + 26 1.27511 + 26	260 43.6 + 0.3 260 20.2 + 0.3	- 8.067 o
2.3	0.2452	- 0.0001	+ 0.23919 - 1			+ 11.020 + 7		1 1	1.27515 + 26	259 56.7 + 0.3	- 8.049 o
2.4	0.2462	1000.0	+ 0.23990 1			+ 11.052 + 7	- 18.532 - 11		1.27518 + 26	259 33.3 + 0.3	- 8.040 o
-	0.2472	0.0001	+ 0.24060 - 1 + 0.24131 - 1			+ 11.085 + 7 + 11.117 + 7			1.27522 + 26 1.27527 + 26	259 9.9 + 0.3	- 8.031 o
2.6 2.7	0.2492	0.0001	+ 0.24202 - 1		+ 4.852 - 2	+ 11.150 + 7	- 18.464 - 11	-	1.27531 + 26	258 46.5 + 0.3 258 23.1 + 0.3	- 8.011 o
2.8	0.2502	1000.0	+ 0.24273 - 1		+ 4.866 - 2	+ 11.182 + 7	- 18.440 - 11	- 3.921 - 1	1.27536 + 26	257 59.7 + 0.2	— 8.000 о
2.9	0.2512	0.0001	+ 0.24344 - 1	— o.501 o	+ 4.880 - 2	+ 11.215 + 7	- 18.415 - 11	- 4.047 - I	1.27541 + 26	257 36.3 + 0.2	- 7.989 o
	0.2522	0.0001	+ 0.24415 - 1	- 0 408 0	± 4805 — 2	+ 11.248 + 7	- 18.389 - 11	_ 4 .77 _ 1	1.27547 + 26	257 12.9 + 0.2	- 7.978 o
	0.2532	- 0.0001	+ 0.24487 - 1		+ 4.909 - 2	+ 11.281 + 7	- 18.363 - 11		1.27553 + 26	256 49.6 + 0.2	- 7.967 o
	0.2542	0.0001	+ 0.24559 - 1		+ 4.923 - 2	+ 11.314 + 7			1.27559 + 26	256 26.3 + 0.2	- 7.955 o
3.3	0.2552	0,0001	+ 0.24631 - 1			+ 11.347 + 7	- 18.308 - 11			256 2.9 + 0.2	- 7.943 o
3-4	0.2562	0.0001	+ 0.24703 - 1	- o.486 o	+ 4.952 - 2	+ 11.380 + 7	- 18.280 - II	- 4.673 - 2	1.27572 + 26	255 39.6 + 0.2	- 7.931 o
1.5	0.2572	1000.0 —	+ 0.24775 1	-0.482 0	+ 4.967 - 2	+ 11.413 + 7	_ 18.251 _ 11	- 4.797 - 2	1.27579 + 26	255 16.3 + 0.2	- 7.918 o
	0.2582	1000.0	+ 0.24848,— 1		+ 4.981 - 2	+ 11.447 + 7	- 18.221 - 11			254 53.0 + 0.2	- 7.905 o
1-7	0.2592	0.0001	+ 0.24920 - 1	— o.476 o	+ 4.996 - 2	+ 11.480 + 7	- 18.190 - 11	- 5.046 - 2	1.27593 + 26	254 29.8 + 0.2	- 7.892 o
	0.2602	0.0001	+ 0.24993 - 1			+ 11.514 + 7		1 1	1.27601 + 26	254 6.5 + 0.1	- 7.878 o
-9	0.2612	0.0001	+ 0.25066 - 1	- 0.409 o	+ 5.025 - 2	+ 11.547 + 7	- 18.127 - 11	- 5.293 - 2	1.27609 + 26	253 43.3 + 0.1	- 7.864 o
.0	0.2622	0.0001	+ 0.25139 - 1	- 0.465 o	+ 5.040 - 2	+ 11.581 + 7	- 18.094 - 11	- 5.417 - 2	1.27617 + 26	253 20.1 + 0.1	- 7.850 o
	0.2632	0.0001	+ 0.25213 - 1	— 0.461 о	+ 5.054 - 2	+ 11.615 + 7	- 18.061 - 11	<b></b> 5.540 <b></b> 3	1.27626 + 26	252 56.9 + 0.1	- 7.835 o
	0.2642									252 33.7 + 0.1	
- 1	2662									252 10.5 + 0.1	
·*	.2662	- 0.0001	T 0.25435 T	0.449 0	7 5.099 - 2	T/1/ T 7	- 17.950 - II	- 5.907 - 3	1.27053 + 26	251 47.4 + 0.1	7.790 0
.5	.2672	0.0001	+ 0.25509 - 1	- 0.445 o	+ 5.114 - 2	+ 11.751 + 7	_ 17.920 _ 11	- 6.029 - 3	1.27663 + 26	251 24.2 + 0.1	- 7.774 o
	.2682	- 0.0001	+ 0.25584 1	— 0.441 o	+ 5.129 2	+ 11.786 + 7	<b>— 17.883 — 11</b>	- 6.151 - 3	1.27672 + 26	251 1.1 + 0.1	— 7.758 о
	.2692	0.0001	+ 0.25659 - 1							250 38.0 + 0.1	<b>- 7.742</b> 0
	0.2702	1000.0	+ 0.25734 - 1 + 0.25809 - 1			+ 11.855 + 7 + 11.889 + 7	- 17.807 - 11 - 17.768 - 11				- 7.725 0 - 7.708 0
	0.2712	0.0001	+ 0.25885 - 1				- 17.728 - 10			249 51.9 + 0.1	- 7.691 O
	,				1 1	1				.,	

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale gesetzt.



Tafel Xc.

Arg.	τ'	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{ m I}$	$B_{ m I} \ (g \sin G)_{ m I}$	$(g\cos G)_{ m I}$	$f_{ m I}$	C	D	log h	H	i
5.0	0.2722	o=ooo1	+ 0.25885 - 1	-0"424 0	+ 5"189 - 2	+ 11"924 + 7	— 17"728 — 10	- 6"635 - 4	1.27714 + 25	249°28'8 o'o	— 7"691 o
5.1	0.2732	0.0001	+ 0.25960 - 1	- 0.420 O	+ 5.204 - 2	+ 11.959 + 7	— 17.688 — 10	<b>-</b> 6.755 <b>-</b> 4	1.27725 + 25	249 5.8 0.0	- 7.674 o
5.2	0.2742	0.0001	+ 0.26036 - 1	- 0.415 Q		+ 11.994 + 7			1.27736 + 25		- 7.656 o
5.3	0.2752	0.0001	+ 0.26113 - 1	-0.411 0		+ 12.029 + 7					— 7.637 o
5.4	0.2762	0.0001	+ 0.26189 - 1	- 0.406 0	+ 5.250 - 2	+ 12.064 + 7	— 17.563 — 10	7.115 - 4	1.27760 + 25	247 56.9 0.0	ه ا <del>و7.619</del>
5.5	0.2772	- 0.0001	+ 0.26266 - 1	- 0.402 O	+ 5.265 - 2	+ 12.100 + 7	<b>— 17.520 — 10</b>	- 7.234 - 4	1.27772 + 25	247 33.9 0.0	- 7.600 o
5.6	0.2782	- 0.0001	+ 0.26343 - 1	- 0.397 0		+ 12.135 + 7			1.27784 + 25		- 7.581 o
5.7	0.2792	0.0001	+ 0.26421 - 1	- 0.392 o	+ 5.296 - 2	+ 12.171 + 7	<b>—</b> 17.432 — 10	- 7.471 - 4	1.27795 + 25		— 7.562 <sub>1</sub> + 1
5.8	0.2802	0.0001		— o.387 o		+ 12.207 + 8			1.27808 + 25		— 7-542 + I:
5.9	0.2812	0.0001	+ 0.26576 - 1	- 0.382 O	+ 5.328 - 2	+ 12.242 + 8	— 17.341 — 10	- 7.707 - S	1.27821 + 25	246 2.3 0.0	- 7.523 + I
6.0	0.2822	0.0001	+ 0.26654 - 1	- o.377 o	+ 5.343 - 2	+ 12.278 + 8	<b>— 17.295 — 10</b>	- 7.824 - 5	1.27835 + 25	245 39.5	- 7.502 + 1
6.1	0.2832			- 0.372 0		+ 12.315 + 8				245 16.7 - 0.1	7-482 - I
6.2	0.2842	- 0.0001		— o.367 o	+ 5.375 - 2	+ 12.351 + 8	— 17.200 — 10		1.27861 + 25	244 53.9 - 0.1	- 7.461 + 1
6.3	0.2852	- 0.0001	+ 0.26891 - 1	— 0.362 O	1	+ 12.387 + 8			1.27875 + 25		7-440 + 1
6.4	0.2862	- 0.0002	+ 0.26970 - 1	- 0.357 °	+ 5.407 - 2	+ 12.424 + 8	- 17.102 - 10	- 8.290 - 5	1.27889 + 25	244 8.3 - 0.1	- 7.419 + I
6.5	0.2872	0.0002	+ 0.27050 - 1	- 0.352 o	+ 5.423 - 2	+ 12.460 + 8	— 17.053 — 10	- 8406-5	1.27003 + 25	243 45.6 — 0.1	— 7.398,÷ 1
6.6	0.2882	- 0.0002	+ 0.27130 - 1	- 0.346 o		+ 12.497 + 8			1.27917 + 25		- 7.376 + 1
6.7	0.2892	- 0.0002	+ 0.27210 0			+ 12.534 + 8			1.27932 + 25		7-354.÷ 1
6.8	0.2902	0.0002	+ 0.27290 0	— o.336 o	+ 5.471 - 2	+ 12.571 + 8				242 37.5 - 0.1	- 7.331 T L
6.9	0.2912	- 0.0002	+ 0.27371 0	— 0.330 о	+ 5.487 - 2	+ 12.609 + 8	- 16.8 <sub>48</sub> - 9	- 8.86 <sub>5</sub> - 6	1.27961 + 25	242 14.9 - 0.1	— 7.308 + 1
7.0	0.2922	- 0.0002	+ 0.27452 0	- 0.325 o	+ 5.503 - 2	+ 12.646 + 8	_ 16.795 _ 9	_ 8 070 - 6	7 22026 + 25	241 52.2 - 0.1	7.286 + 1
7.1	0.2932	- 0.0002	+ 0.27534 0	- 3.5		+ 12.683 + 8		- 9.092 - 6			- 7.262 + I
7.2	0.2942	- 0.0002			+ 5.536 - 2	+ 12.721 + 8				241 7.0 - 0.2	- 7.239 + I
7.3	0.2952	- 0.0002	+ 0.27698 0	o.308 o	8	+ 12.759 + 8	_ 16.632 <u>_</u> 9			240 44.5 — 0.2	- 7.215 + 1
7.4	0.2962	- 0.0002	+ 0.27780 0	- 0.302 O	+ 5.569 2	+ 12.797 + 8	— 16.577 — 9	- 9.430 - 6	1.28038 + 25	240 22.0 - 0.2	- 7.191 + 1
۱.,			+ 0.27863 0			+ 12.835 + 8	16 521		8   +		4 1
7.5 7.6	0.2972	0.0002 0.0002		,,		+ 12.873 + 8				239 59.4 — 0.2 239 37.0 — 0.2	— 7.167 + 1 — 7.142 + 1
7.7	0.2992	0.0002		1 1	1	+ 12.912 + 8				239 14.5 - 0.2	- 7.117 + 1
7.8	0.3002	0.0002	+ 0.28113 0	- 0.279 0		+ 12.950 + 8				238 52.1 - 0.3	- 7.092 ±1
7.9	0.3012	0.0002	+ 0.28197 0	- o.273 o	+ 5.653 - 2	+ 12.989 + 8	16.290 8	— 9.985 — 7	1.28119 + 24	238 29.6 — 0.3	- 7.067 +1
			1			+ 13.028 + 8	.6.33				
8.o 8.1	0.3022	- 0.0002 - 0.0002	+ 0.28282 0 + 0.28366 0			+ 13.020 + 8	1 . 1		1.28135 + 24	238 7.2 — 0.3 237 44.9 — 0.3	- 7.041 +1 - 7.015 +1
8.2	0.3042	- 0.0002		1						237 22.5 - 0.3	- 6.986 + 1
8.3	0.3052	0.0002		- 0.249 0		+ 13.145 + 8				237 0.2 - 0.3	- 6.962 +1
8.4	0.3062	— o.ºoo2	+ 0.28622 0	- 0.243 0	+ 5.738 - 2	+ 13.185 + 9	<b>— 15.988</b> — 8	— 10.530 — 7	1.28203 + 24	236 37.9 — 0.3	- 6.936 + 1
			1						l . l.	4	1
8.5	0.3072	- 0.0002		- 0.237 O		+ 13.224 + 9				236 15.6 - 0.3	- 6.900 ± 1
8.6 8.7	0.3082 0.3092	- 0.0002 - 0.0002		- 0.231 0 - 0.225 0		+ 13.264 + 9 + 13.304 + 9				235 53.4 — 0.3 235 31.2 — 0.3	6.881 + 1 6.854 + 1
8.8	0.3102	- 0.0002		- 0.219 0	1 1	+ 13.344 + 9	- 15.736 - 8		- 1		- 6.826 +1
8.9	0.3112	0.0002		- 0.212 0	1 - 1	+ 13.385 + 9					- 6.798 +1
9.0			+ 0.29144 0		+ 5.843 - 2					234 24.6 - 0.3	
9.1			+ 0.29232 0	- 0.200 O	+ 5.860 - 2	+ 13.400 + 9	15.540 7	— 11.273 — 8	1.28327 + 24	234 2.5 — 0.4 233 40.4 — 0.4	- 6.741 ± 1
9.2										233 18.3 — 0.4	
										232 56.3 — 0.4	
			+ 0.29589 + 1								
			+ 0.29679 + 1			+ 13.671 + 9	- 15.203 - 7	- 11.791 - 8	1.28419 + 23	232 12.2 — 0.4 231 50.2 — 0.4	- 6.505 + 1
9.7 9.8			+ 0.29769 + 1 + 0.29860 + 1							231 50.2 — 0.4	
9.9		0.0002								231 6.4 - 0.4	
10.0			+ 0.30042 + 1	- 0.142 o	+ 6.022 - 2	+ 13.838 + 9	<b>— 14.922</b> — 6	- 12.196 - 8	1.28494 + 23	230 44.5 - 0.4	6.473 - 1
L			<u> </u>								

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t=\frac{t_o-1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimal angesetzt.



Tafel Xc.

	x'	$E_{ m I}$	$A_{ m I}$	$g \sin G_{I}$	$(g\cos G)_{ m I}$	$f_{\mathrm{I}}$	C	D	log h	H	i
,	0.3222	-0°0002	+ 0.30042 + 1	- o"142 o	+ 6"022 - 2	+ 13"838 + 9	- 14"022 - 6	- 12"106 - 8	1.28404 + 23	230°44'5 — 0'4	-6"473 + I
	0.3232	- 0.0002	+ 0.30134 + 1	— o.135 o	+ 6.041 2			- 12.296 - 9			
2	0.3242	0.0002	+ 0.30226 + 1	- 0.129 O	+ 6.059 2	+ 13.923 + 9	- 14.779 - 6	— 12.396 — 9	1.28531 + 23	230 0.7 0.4	- 6.411 + 2
3	0.3252	- 0.0002	+ 0.30318 + 1	- 0.122 O	+ 6.078 2	+ 13.966 + 9	<del> 14.706</del> <del> 6</del>	— 12.495 — 9	1.28550 + 23	229 38.9 — 0.5	- 6.380 + 2
4	0.3262	0.0002	+ 0.30411 + 1	- 0.115 o	+ 6.096 - 2	+ 14.009 + 10	<b>— 14.633</b> — 6	— 12.593 — 9	1.28569 + 23	229 17.1 - 0.5	- 6.348 + 2
						l. I.					
	0.3272	0.0002		- 0.109 o		+ 14.051 + 10					
6	0.3282 0.3292	- 0,0002	+ 0.30598 + 1	- 0.102 0 - 0.095 0	+ 6.134 2	+ 14.095 + 10		— 12.789 — 9		228 33.0 — 0.5 228 11.8 — 0.5	
	0.3302	- 0.0002 - 0.0002		- 0.089 o		+ 14.181 + 10				227 50.1 - 0.5	
9	0.3312	- 0.0002		- 0.082 0		+ 14.225 + 10					
1					, ,				1		
٥	0.3322	0,0002	+ 0.30976 + 1	- 0.075 o	+ 6.210 2	+ 14.269 + 10	- 14.183 - 5	- 13.174 - 9	1.28684 + 22	227 6.8 - 0.5	- 6.153 + 2
1	0.3332	<b>-</b> 0.0002	+ 0.31071 + 1			+ 14.313 + 10					
2	0.3342	0.0002	+ 0.31167 + 1			+ 14.357 + 10				226 23.6 - 0.5	
3	0.3352	- 0,0002	+ 0.31263 + 2	- 0.055 o		+ 14.401 + 10		— I3.457 — 9			
4	0.3362	0.0002	+ 0.31360 + 2	- 0.049 0	+ 0.207 - 2	+ 14.446 + 10	- 13.0/2 - 5	- 13.330 - 9	1.20702 + 22	225 40.4 — 6.5	- 0.010 + 2
.5	0.3372	- 0.0002	+ 0.31457 + 2	-0.042 0	+ 6.306 - 2	+ 14.490 + 10	- 13.703 - 5	- 13.643 - o	1.28781 + 22	225 18.0 - 0.6	5.984 + 2
- 1	0.3382	- 0.0002	1.			+ 14.535 + 10		1 -		- 1	
	0.3392	-0,0002	+ 0.31651 + 2	-0.029 0		+ 14.580 + 10					
8.	0.3402	- 0,0002	+ 0.31749 + 2	- 0.022 o	+ 6.365 - 2	+ 14.625 + 10	— 13.554 — 4	- 13.917 - 9	1.28840,+ 22	224 14.5 - 0.6	- 5.880 + 2
.9	0.3412	- 0.0002	+ 0.31848 + 2	- 0.015 o	+ 6.385 2	+ 14.670 + 10	- 13.473 - 4	— 14.008 — 9	1.28859 + 22	223 53.1 — o.6	- 5.8 <sub>45</sub> + 2
	0.3422	- 0,0002		0.008 o		+ 14.716 + 10					
	0.3432	- 0.0002	+ 0.32046 + 2	- 0.002 0 + 0.005 0		+ 14.762 + 11 + 14.807 + 11					
	0.3452	- 0.0002		+ 0.012 0		+ 14.853 + 11		l l	- 1		
-4	0.3462	- 0.0002		+ 0.018 0		+ 14.900 + 11					
									7		
٠5	0.3472	- 0,0002	+ 0.32446 + 2	1		+ 14.946 + 11					- 1
	0.3482	- 0.0002				+ 14.992 + 11					
	0.3492	0.0002				+ 15.039 + 11					
	0.3502 0.3512	- 0.0002 - 0.0002		+ 0.045 0 + 0.052 0		+ 15.086 + 11 + 15.133 + 11		- 14.797 - 10			
.9	0.33.2	0.0002	T 0.32032 T 3	7 0.032	7 0.300	7 .333 7	3	- 14.001	1.29054	1 0.7	5.402 7 2
0	0.3522	- 0,0002	+ 0.32955 + 3	+ o.o58 o	+ 6.606 - 2	+ 15.180 + 11	— 12.550 — 3	14.965 10	1.29073 + 21	219 59.0 - 0.7	- 5·444 + 2
1	0.3532	0.0002	+ 0.33057 + 3	+ o.o65 o	+ 6.627 - 2	+ 15.228 + 11	— 12.463 — 3	15.049 10	1.29093 + 21	219 37.9 — 0.7	- 5.407 + 2
.2	0.3542	0.0002	+ 0.33161 + 3			+ 15.275 + 11		- 15.132 - 10			
	0.3552	0.0002				+ 15.323 + 11		- 15.214 - 10		_ 1	
-4	0.3562	0.0002	+ 0.33368 + 3	+ 0.085 0	+ 6.689 - 2	+ 15.371 + 11	- 12.201 - 2	- 15.290 - 10	1.29150 + 21	218 34.0 - 0.7	- 5.293 + 2
i. <b>5</b>	0.3572	0.0002	+ 0.33472 + 3	+ 0.091 0	+ 6,710 - 2	+ 15.419 + 11	_ 12,112 _ 2	_ 15,377 _ 10	1,20160 + 21	218 13,6 0.7	- 5,254 + 2
	0.3582	0.0002				+ 15.467 + 11					
1.7	1	- 0.0002				+ 15.515 + 12					
_	0.3602	- 0.0002	- 1			+ 15.564 + 12					
.9	0.3612	0.0002	+ 0.33893 + 3	+ 0.118 0	+ 6.795 - 2	+ 15.613 + 12	- 11.754 - 2	— 15.696 — 10	1.29245 + 20	216 49.7 — 0.8	- 5.099 + 2
	الما		l	l	1 4 9.4		66-				,
	0.3622 0.3632	0.0002				+ 15.662 + 12 + 15.711 + 12					
	0.3642	- 0.0002	+ 0.34106 + 4 + 0.34213 + 4			+ 15.711 + 12 + 15.760 + 12					
	0.3652	- 0.0002	+ 0.34320 + 4	+ 0.143 + 1	+ 6.880 - 2	+ 15.800 + 12	- 11.389 - 1	- 16.004 - 10	1.20320 + 20	215 26.1 - 0.8	- 4.940 + 3
	0.3662	- 0.0002	+ 0.34427 + 4	+ 0.150 + 1	+ 6.902 - 2	+ 15.859 + 12	- 11.296 - 1	- 16.080 - 10	1.29339 + 20	215 5.3 — 0.8	<b>- 4.900 + 3</b>
							1		}		
	0.3672	- 0.0002				+ 15.908 + 12					
	0.3682		+ 0.34643 + 4	+ 0.163 + 1	+ 6.945 - 2	+ 15.958 + 12	- 11.110 - 1	- 16.229 - 10	1.29376 + 19	214 23.7 — 0.8	- 4.820 + 3
	0.3692	0.0002				+ 16.008 + 12 + 16.059 + 12					
	0.3702	- 0.0002 - 0.0002				+ 16.109 + 12					
	0.3712	- 0.0002 - 0.0002	i i			+ 16.159 + 12					
					, ,		75,		7117		

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t=\frac{t_o-1900}{100}$  zu multiplieiren, und sind in Einheiten der letzten Decimale gesetzt.



Tafel  $\mathbf{X} c$ .

Arg. I	τ΄	$E_{ m I}$	$A_{\rm I}$	$egin{array}{c} B_{ m I} \ (g\sin G)_{ m I} \end{array}$	$(g\cos G)_{\mathrm{I}}$	$f_{\mathrm{I}}$	<i>c</i>	<i>D</i>	log h	<i>H</i>	i
15.0	0.3722	— 0 <sup>8</sup> 0002	+ 0.35079 + 4	+ 0"188,+ 1	+ 7"032 - 2	+ 16"159,+ 12	- 10"734 - 1	- 16"520 - 10	1.20440. + 10	213° 0'8 — 0'9	-4"656,±3
	0.3732	- 0.0002	+ 0.35189 + 4	+ 0.194 + 1		+ 16.210 + 12			1.29466 + 19		!
	0.3742	- 0.0002	+ 0.353∞ + 4	+ 0.200 + 1		+ 16.261 + 13		- i6.662 - 10	1.29484 + 19	212 19.4 - 0.9	
	0.3752	- 0.0002	+ 0.35410 + 5	+ 0.206 + 1	+ 7.099 - 2	+ 16.312 + 13	— 10.447 o	— 16.731 — 10	1.29502 + 19	211 58.8 — 0.9	- 4.532 + 3
15.4	0.3762	0.0002	+ 0.35521 + 5	+ 0.212 + 1	+ 7.121 - 2	+ 16.363 + 13	10.351 o	16.8o1 10	1.29520 + 19	211 38.2 - 0.9	- 4-490 + 3
									l .		
	0.3772	- 0.0002	+ 0.35632 + 5	+ 0.218 + 1		+ 16.414 + 13				211 17.6 - 0.9	
	0.3782	- 0.0002	+ 0.35744 + 5	+ 0.224 + 1		+ 16.466 + 13	- 10.157 o		1.29555 + 18 1.29572 + 18		4-406 + 1 4-364 + 3
_	0.3792	- 0.0002 - 0.0002	+ 0.35856 + 5 + 0.35968 + 5	+ 0.231 + 1		+ 16.517 + 13 + 16.569 + 13	- 10.060 o		1.29572 + 18		- 4.322 + 3
	0.3002	- 0.0002	+ 0.36081 + 5	+ 0.237 + 1		+ 16.621 + 13	- 9.864 o		1.29606 + 18		- 4·279 + 3
, ,	J				. ,55	,		3,113,		2 33.3	
16.0	0.3822	- 0,0002	+ 0.36194 + 5	+ 0.248 + 1	+ 7.256 - 2	+ 16.673 + 13	- 9.765 + 1	- 17.202 - 10	1.29623 + 18	209 35.0 - 0.9	- 4.236 + 3
16.1	0.3832	- 0.0002	+ 0.36307 + 5	+ 0.254 + 1	+ 7.278 - 2	+ 16.725 + 13	- 9.666 + 1	- 17.266 - 10	1.29640 + 18	209 14.5 - 0.9	- 4.193 - 3
	0.3842	- 0.0002	+ 0.36420 + 5	+ 0.260 + 1	+ 7.301 - 2	+ 16.777 + 13	- 9.567 + 1				- 4.150 T 3
	0.3852	0.0002	+ 0.36534 + 5	+ 0.266 + 1		+ 16.830 + 13	- 9.468 + 1			208 33.7 — 0.9	- 4.107 + 3
10.4	0.3862	- 0.0002	+ 0.36648 + 5	+ 0.272 + 1	+ 7.347 - 2	+ 16.882 + 13	- 9.368 + 1	- 17.456 - 10	1.29090 + 18	208 13.3 - 0.9	- 4.064 + 5
16.5	0.3872		+ 0.36763 + 6	+ 0.277 + 1		+ 16.935 + 13	- 9.268 + 1	_ ,,, ,,, _ ,,	1.20706 4 17	207 52.9 — 1.0	- 4.000 + 3
	0.3882	0.0002 0.0002	+ 0.36878 + 6	+ 0.277 + 1		+ 16.935 + 13	- 9.167 + I			207 32-5 — 1.0	- 3.977 + 3
	0.3892	0.0002	+ 0.36993 + 6	+ 0.288 + 1		+ 17.041 + 14	- 9.066 + I			207 12.2 - 1.0	- 3.933
	0.3902	- 0.0002	+ 0.37108 + 6	+ 0.294 + 1		+ 17.094 + 14	-8.965 + 2			206 51.8 — 1.0	
	0.3912	- 0.0002	+ 0.37224 + 6	+ 0.300 + 1		+ 17.148 + 14				206 31.5 — 1.0	- 3.845 + 3
											. 1
	0.3922	0.0002	+ 0.37340 + 6	+ 0.305 + 1	+ 7.485 - 2	+ 17.201 + 14	- 8.762 + 2			206 11.2 1.0	- 3.8oz + 3
	0.3932	<b>—</b> 0,0002	+ 0.37456 + 6	+ 0.310 + 1	+ 7.509 - 2	+ 17.255 + 14	- 8.660 + 2			205 51.0 1.0	<b>— 3.757</b> + 3
	0.3942	- 0,0002	+ 0.37573 + 6	+ 0.316 + 1		+ 17.309 + 14	- 8.557 + 2		1.29816 + 17		- 3.712 + 5
	0.3952		+ 0.37690 + 6	+ 0.321 + 1		+ 17.362 + 14	8.455 + 2			205 10.5 — 1.0 204 50.3 — 1.0	-3.668 + 3 $-3.623 + 3$
''''	0.3962	- 0.0002	+ 0.37807 + 6	+ 0.326 o	+ 7.579 - 2	+ 17.417 + 14	- 8.35 <sup>2</sup> + 2	— 18.043 — 9	1.29846 + 16	204 50.3	3.023.13
17.5	0.3972	0.0002	+ 0.37924 + 6	+ 0.332 0	+ 7.603 - 2	+ 17.471 + 14	- 8.248 + 2	<b>— 18.098</b> — 9	1.29861 + 16	204 30,1 - 1.0	- 3.578 + 3
	0.3982	- 0.0002	+ 0.38042 + 6	+ 0.337 0		+ 17.525 + 14		- 18.152 - 9			- 3-533 + 3
	0.3992		+ 0.38160 + 7	+ 0.342 0	1	+ 17.579 + 14	- 8.041 + 3		1.29890 + 16		- 3.485,+3
17.8	0.4002	0.0002		+ 0.347 0		+ 17.634 + 14	- 7.936 + 3	- 18.259 - 9	1.29905 + 16	203 29.6 - 1.1	- 3-443 T 3
17.9	0.4012	0.0002	+ 0.38397 + 7	+ 0.352 0	+ 7.697 - 2	+ 17.688 + 14	- 7.8 <sub>32</sub> + 3	— 18.311 — 9	1.29919 + 16	203 9.5 - 1.1	- 3-397 + 3
							1.				1
	0.4022	0,0002		+ 0.357 0		+ 17.743 + 14		- 18.362 - 9			- 3.35 <sup>2</sup> + 4
	0.4032	- 0.0002	+ 0.38635 + 7	+ 0.362 0		+ 17.798 + 14		- 18.413 - 9 - 18.463 - 9		202 9.2 - 1.1	- 3.307 + 4 - 3.261 + 4
	0.4052	- 0.0002 - 0.0002	+ 0.38754 + 7 + 0.38874 + 7	+ 0.367 0 + 0.372 0		+ 17.853 + 15 + 17.908 + 15	- 7.517 + 3 - 7.411 + 3			201 49.1 — 1.1	- 3.215 + 4
	0.4062	- 0,0001	+ 0.38994 + 7	+ 0.376 0		+ 17.964 + 15				201 29.0 - 1.1	- 3.169 +4
ı İ				,	. ,,	, ,,,,,,					1
18.5	0.4072	- 0.0001	+ 0.39114 + 7	+ 0.381 o	+ 7.841 - 2	+ 18.019 + 15	- 7.199 + 4	— 18.609 — 9	1.30001 + 15	201 9.0 - 1.1	- 3.123 + 4
	0.4082	- 0.0001	+ 0.39234 + 7	+ 0.386 o	+ 7.865 - 2	+ 18.075 + 15	- 7.093 + 4			200 49.0 — 1.1	— 3.077 + ·
	0.4092	0.0001	+ 0.39355 + 7	+ 0.390 0		+ 18.130 + 15	- 6.986 + 4			200 29.0 1.1	— 3.031 ++
	0.4102	0.0001	+ 0.39476 + 7	+ 0.395 0		+ 18.186 + 15	- 6.88o + 4	1 1		200 9.0 - 1.1	- 2.9841++
18.9	0.4112	- 0.0001	+ 0.39597 + 8	+ 0.399 0	+ 7.938 - 2	+ 18.242 + 15	- 6.772 + 4	- 18.794 - 9	1.30052 + 15	199 49.0 1.2	- 2.938, - 4
10.0	0.4122	0 000	+ 0:39718 + 8	+ 0.404 0	+ 2 063	± 18 208 ± ·-	_ 6.66s ± 4	_ 18.828 _ 0	1.30064 + 14	199 29.1 - 1.2	- 2.801 + 4
	0.4132		+ 0.39/10 + 8							199 9.1 — 1.2	
			+ 0.39962 + 8		+ 8.011 - 2	+ 18.410 + 15	- 6.450 + 4	- 18.924 - 8	1.30088 + 14	198 49.2 — 1.2	- 2.795 74
	0.4152		+ 0.40084 + 8		+ 8.036 - 2	+ 18.466 + 15	- 6.342 + 4	- 18.967 - 8	1.30100 + 14	198 29.3 1.2	- 2.751 +4
19.4	0.4162		+ 0.40206 + 8		+ 8.060 - 2	+ 18.522 + 15	-6.233 + 5	— 19.008 — 8	1.30112 + 14	198 9.4 — 1.2	- 2.704 + 4
	0.4172		+ 0.40329 + 8		+ 8.085 - 2	+ 18.579 + 15	- 6.125 + 5	- 19.049 - 8	1.30123 + 14	197 49.5 1.2	- 2.657 - 4
			+ 0.40451 + 8							197 29.6 — 1.2	
			+ 0.40574 + 8							197 9.8 - 1.2	
-	0.4202		+ 0.40697 + 8 + 0.40821 + 8		+ 8.159 - 2	+ 18.749 + 10 + 18.86 + -4	- 5.798 + 5	- 19.100 - 8	1.30150 + 13	196 49.9 — 1.2 196 30.1 — 1.2	- 2.515 71
	0.4212		+ 0.40821 + 8		T 0.103 - 2	+ 18.862 + 16	- 5.009 + 5	- 19.204 - 0	1.30177 + 12	196 10.3 — 1.2	- 2,421 + 4
20.0	J.4222	- 0.0001	1 VIIVY44 T 0	1-0.444	-,- 0.200 — 2	10.003 - 10	3.300 7 3	19.241	30-7/  13		l '

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.



Tafel Xc.

Arg. I	τ΄	$E_{ m I}$	$A_{ m I}$	$\frac{B_{\mathrm{I}}}{(g \sin G)_{\mathrm{I}}}$	$(g\cos G)_{ m I}$	$f_{ m I}$	C	D	log h	H	i
= 20.0	0.4222	— овооот	+ 0.40944 + 8	+ 0"444 0	+8"208 - 2	+ 18"863 + 16	-5"58o; + 5	- 19"241, 8	1.30177 + 13	196°10'3 — 1'2	-2"421 + 4
Bo. I	0.4232	0.0001	+ 0.41068 + 8	+ 0.448 0		+ 18.920 + 16			1 1	195 50.5 — 1.2	
20.2	0.4242	0.0001	+ 0.41192 + 9	+ 0.451 0	-	+ 18.977 + 16				195 30.7 - 1.2	
90.3	0.4252	0.0001	+0.41316 + 9	+ 0.455 0		+ 19.034 + 16				195 10.9 — 1.3	
20.4	0.4262	0.0001	+ 0.41441 + 9	+ 0.458 0	+ 8.308 - 2	+ 19.092 + 16	- 5.140 + 6	19.382 7	1.30210 + 13	194 51.1 — 1.3	- 2.230 + 4
20.5	0.4272	тооо.о	+ 0.41565 + 9	+ 0.462 0	+ 8.333 - 2	+ 19.149 + 16	- 5.020 + 6	- 10.416 - 7	1.30226 + 12	194 31.3 1.3	- 2.182 + 4
<b>№.6</b>	0.4282	- o.ooo1	+ 0.41690 + 9	+ 0.465 0		+ 19.206 + 16				194 11.6 — 1.3	
<b>80.</b> 7	0.4292	0.0001	+ 0.41815 + 9	+ o.468 o	+8.383 - 2	+ 19.264 + 16	4.808 + 6			193 51.9 — 1.3	
8.∞	0.4302	o.0001	+ 0.41940 + 9	+ 0.472 0		+ 19.322 + 16				193 32.1 - 1.3	
₽0.9	0.4312	o. <b>0001</b>	+ 0.42065 + 9	+ 0.475 0	+ 8.433 - 2	+ 19.379 + 16	- 4.586 + 6	T 19.542 - 7	1.30261 + 12	193 12.4 - 1.3	- 1.990 + 4
0.11			+	+ 0.478 0	ا م ا م م	+ 19.437 + 16	- 4 475 1 6		1 20060 ± 12	192 52.7 — 1.3	_ 1 041 + 4
11.11	0.4322	- 0,0001 1000,0	+0.42191 + 9	+ 0.481 0		+ 19.495 + 16				192 33.0 - 1.3	
11.2	0.4342	1000.0	+0.42442 + 9	+ 0.484 0		+ 19.553 + 16	1			192 13.3 - 1.3	
11.3	0.4352	0.0001	+ 0'42568 + 9	+ 0.486 0	- 1	+ 19.611 + 17				191 53.6 - 1.3	
RT.4	0.4362	0.0001	+ 0.42694 + 9	+ 0.489 0		+ 19.669 + 17				191 34.0 - 1.3	
											_
11.5	0.4372	T00001	+ 0.42820 + 9	+ 0.492 0	+ 8.584 - 2		_ 1			191 14.3 — 1.3	
21.6	0.4382	- 0,0001	+ 0.42946 + 9	+ 0.494 0	+ 8.610 - 2		- 3.804 + 7			190 54.7 — 1.3	
11.7 11.8	0.4392	- 0.0001	+ 0.43073 + 10 + 0.43199 + 10	+ 0.497 0 + 0.499 0	+ 8.635 - 2 + 8.660 - 2					190 35.0 — 1.3 190 15.4 — 1.3	
11.9	0.4412	0.0001 0.0001	+ 0.43326 + 10	+ 0.502 0		+ 19.961 + 17				189 55.8 1.3	
						. ,,, ,		1,100	1 3 33 1	1 30   3	
12.0	0.4422	- o.ooo1	+ 0.43453 + 10	+ 0.504 0	+ 8.711 - 2	+ 20.019 + 17	- 3.354 + 7	-19.828 - 6	1.30340 + 10	189 36.1 - 1.3	- 1.455 + 4
12.T	0.4432	- o,ooo1	+ 0.43580 + 10	+ 0.506 0	+ 8.736 - 2	+ 20.078 + 17	- 3.242 + 7			189 16.5 - 1.3	
12.2	0.4442	0,0001	+ 0.43707 + 10	+ 0.508 0	+ 8.762 - 2		- 3.129 + 7			188 56.9 - 1.3	
12.3	0.4452	- 0,0001	+ 0.43834 + 10	+ 0.511 0	+ 8.787 - 2					188 37.3 — 1.3	
12.4	0.4462	- 0.0001	+ 0.43961 + 10	+ 0.513 0	+ 8.813 - 2	T 20.253 T 17	- 2.903 + 7	- 19.909 - 0	1.30302 7 10	188 17.7 — 1.3	- 1.139 1 4
12.5	0.4472	- 0.0001	+ 0.44088 + 10	+ 0.514 0	+ 8.838 - 2	+ 20.312 + 17	- 2.789 + 7	- 19.927 - 5	1.30367 + 10	187 58.1 - 1.4	- 1.210 + 4
12.6	0.4482	o.ooot	+ 0.44216 + 10	+ 0.516 0	+ 8.864 - 2	1. 1.		7 7 1		187 38.6 - 1.4	
12.7	0.4492	- o.ooo1	+ 0.44344 + 10	+ 0.518 0	+ 8.890 - 2	+ 20.430 + 17	- 2.563 + 7			187 19.0 - 1.4	
12.8	0.4502	<b>—</b> 0,0001	+ 0.44471 + 10	+ 0.520 0	+ 8.915 - 2					186 59.4 1.4	
12.9	0.4512	0.0000	+ 0.44599 + 10	+ 0.521 0	+ 8.941 - 2	+ 20.548 + 17	- 2.336 + 8	— 19.994 — 5	1.30384 + 9	186 39.9 — 1.4	- 1.013 + 4
3.0	0.4522	0.0000	+ 0.44727 + 10	+ 0.523 0	+ 8.966 - 2	+ 20.606 + 18	_ 2 222 1 8	5	T 20288 + 9	186 20.3 - 1.4	_ 0.064 + 4
3.1	0.4532	0.0000	+ 0.44855 + 10	+ 0.524 0	+ 8.902 - 2	+ 20.665 + 18				186 0.8 - 1.4	
3.2	0.4542	0,0000	+ 0.44983 + 10	+ 0.526 0	+ 9.018 - 2	+ 20.725 + 18				185 41.2 - 1.4	
3-3	0.4552	0,0000	+ 0.45111 + 10	+ 0.527 0	+ 9.043 - 2	+ 20.784 + 18	- 1.881 + 8	- 20.048 - 5	1.30398 + 8	185 21.7 - 1.4	0.816 + 4
3-4	0.4562	0.0000	+ 0.45239 + 10	+ 0.528 0	+ 9.069 - 2	+ 20.843 + 18	- 1.768 + 8	— 20.060 — 5	1.30401 + 8	185 2.1 - 1.4	- 0.767 + 4
		į			1. 1 1		ا ما م				
3.5	0.4572	0,0000	+ 0.45367 + 10	+ 0.529 0	+ 9.095 - 2		1 .			184 42.6 - 1.4	
3.6	0.4582	0,0000	+ 0.45495 + 10 + 0.45624 + 11	+ 0.531 0 + 0.532 0	$\begin{array}{c c} + 9.120 & -2 \\ + 9.146 & -2 \end{array}$	+ 20.961 + 18 + 21.020 + 18				184 23.1 - 1.4 184 3.6 - 1.4	
3.7 3.8	0.4602	0.0000	+ 0.45752 + 11	+ 0.532 0	$+\frac{9.140}{9.172} - 2$	+ 21.079 + 18				183 44.0 — 1.4	
3.9	0.4612	0.0000	+ 0.45880 + 11	+ 0.533 o	+ 9.172	+ 21.138 + 18				183 24.5 - 1.4	
	0.4622	0,0000		+ 0.534 0	+ 9.223 - 2	+ 21.197 + 18	- 1.083 + 8			183 5.0 - 1.4	
	0.4632		+ 0.46137 + 11		+ 9.249 - 2	+ 21.257 + 18	- 0.969 + 8			182 45.5 — 1.4	-0.421 + 4
	0.4642		+ 0.46265 + 11		+ 9.275 - 2	+ 21.316 + 18	一0.855 + 8	- 20.126 - 4	1.30415 + 7	182 26.0 — 1.4 182 6.5 — 1.4	- 0.371 + 4
1-3	0.4652	0.0000	+ 0.46394 + 11 + 0.46522 + 11		+ 0.300 - 2	+ 21.434 + 18	- 0.627 + 8	- 20.131 - 4	1.30417 + 7	181 47.0 - 1.4	- 0.272 + 4
1-4	4502	3,5440	. 5,45,22	. 5.535	9.326		"""			7,	' '
1.5	0.4672	0.0000	+ 0.46651 + 11	+ o.537 o	+ 9.352 - 2	+ 21.494 + 18	- 0.512 + 8	- 20.139 - 3	1.30417 + 7	181 27.5 — 1.5	- 0.222 + 4
	0.4682	0.0000	+ 0.46780 + 11	+ 0.537 0						181 8.0 1.5	
1-7	0.4692	0,0000	+ 0.46908 + 11	+ 0.537 0		+ 21.612 + 18				180 48.5 - 1.5	
·	0.4702	0,0000	+ 0.47037 + 11	+ 0.537 0		+ 21.671 + 18				180 29.0 - 1.5	
	0.4712	0.0000	+ 0.47165 + 11	+ 0.537 0 + 0.537 0		+ 21.731 + 18 + 21.790 + 18				180 9.5 — 1.5 179 50.0 — 1.5	
٥	0.4722	0.000	+ 0.47294 + 11	+ 0.537 0	+ 9.401 - 2	7 21.790 7 18	T 0.059 T 9	20.144 - 3	1.30415 7 0	1.5	T 0.025 T 4

Die Zahlen der sweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale gesetst.

Digitized by Google

Tafel Xc.

Arg. I	z'	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{\rm I}$	$B_{\mathrm{I}}$ $(g \sin G)_{\mathrm{I}}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{\mathrm{I}}$	C	D	log h	H	i
25.0	0.4722	080000	+ 0.47294 + 11	+ 0"537 o		+ 21"790 + 18		* * *	1.30415 + 6		+ 0°025 ÷4
25.1	0.4732	0.0000	+ 0.47422 + 11	+ 0.537 0		+ 21.849 + 19	+0.173 +9		1.30414 + 6		+0.075 +6
25.2	0.4742	0,0000	+ 0.47551 + 11	, ,	+ 9.533 - 2	1 -	+ 0.287 + 9	- 20.141 - 3			+ 0.124 + 4
25.4	0.4752	0.0000	+ 0.47679 + 11 + 0.47808 + 11	+ 0.537 0 + 0.536 0	+ 9.556 - 2	+ 21.968 + 19 + 22.027 + 19	+ 0.402 + 9 + 0.516 + 9	- 20.138 - 2 - 20.135 - 2			+ 0.174 + 4
25.5	0.4772	0.0000	+ 0.47936 + 11	+ 0.536 0	+ 9.610 _ 2	+ 22.086 + 10	+ 0.630 + 9	- 20.131 - 2	1.30407 + 5	178 12.5 — 1.5	+ 0.273 + 4
25.6	0.4782	0.0000	+ 0.48065 + 11		-	+ 22.145 + 19	+ 0.744 + 9	- 20,126 - 2			+ 0.323 +4
25.7	0.4792	0.0000	+ 0.48193 + 11	+ 0.535 0	+ 9.661 - 2	+ 22.205 + 19	+ 0.858 + 9	- 20.120 - 2	1.30402 + 5	177 33.5 - 1.5	+ 0.372 + 4
25.8	0.4802	0.0000	+ 0.48322 + 11	+ 0.534 0	+ 9.687 - 2	+ 22.264 + 19	+ 0.972 + 9	- 20.113 - 2	1.30399 + 5	177 14.0 — 1.5	+ 0.423 - 4
25.9	0.4812	0,0000	+ 0.48450 + 11	+ 0.533 0	+ 9.713 - 2	+ 22.323 + 19	+ 1.086 + 9	- 20.106 - 2	1.30396 + 5	176 54.5 — 1.5	+ 0-471 + 4
26.0	0.4822	0.0000	+ 0.48578 + 11		+ 9.739 - 2		+ 1.200 + 9	- 20.098 - 2		176 35.0 — 1.5	+ 0.520 + 4
26.1 26.2	0.4832	0.0000	+ 0.48707 + 11	+ 0.532 0		+ 22.441 + 19	+ 1.314 + 9		1.30390 + 5		+ 0.570 + 4
26.3	0.4852	0.0000	+ 0.48835 + 11 + 0.48963 + 11		+ 9.790 - 2 + 9.816 - 2	+ 22.500 + 19	+ 1.428 + 9 + 1.542 + 9	- 20.080 - 1 - 20.070 - 1		175 55.9 — 1.5 175 36.4 — 1.5	+ 0.619 + 3 + 0.669 + 3
26.4	0.4862	0.0000	+ 0.49091 + 11	+ 0.528 0		+ 22.619 + 19	+ 1.655 + 9	- 20.059 - I		1	+ 0.718 + 3
26.5	0.4872	0.0000	+ 0.49219 + 11	+ 0.527 0	+ 9.867 - 2	+ 22.678 + 10	+ 1.769 + 9	- 20.047 - I	1.30374 + 4	174 57-4 1.5	+ 0. <del>76</del> 7 + 3
26 6	0.4882	0.0000	+ 0.49347 + 11	+ 0.526 0		+ 22.737 + 19	+ 1.883 + 9	- 20.035 - I			+ 0.817 + 3
26.7	0.4892	+ 0.0001	+ 0.49475 + 11	+ 0.524 0	+ 9.918 - 2	+ 22.796 + 19	+ 1.996 + 9	20,021 1	1.30364 + 4	174 18.3 1.5	+ o.866 + 3
26.8	0.4902	+ 0.0001	+ 0.49603 + 11	+ 0.523 0		+ 22.854 + 19	+ 2.110 + 9		1.30359 + 4		+ 0.915 + 3
26.9	0.4912	+ 0.0001	+ 0.49730 + 11	+ 0.521 0	+ 9.969 - 2	+ 22.913 + 19	+ 2.224 + 9	— 19.993 O	1.30354 + 3	173 39.3 — 1.6	+ 0.964 - 1
27.0	0.4922	+ 0,0001	+ 0.49858 + 11			+ 22.972 + 19	+ 2.337 + 9			173 19.7 — 1.6	+ 1.013 + 3
27.1	0.4932	+ 0.0001	+ 0.49985 + 11	+ 0.518 0		+ 23.031 + 19	+ 2.450 + 9			173 0.2 - 1.6	+ 1.063 + 3
27.2 27.3	0.4942	1000.0 +	+ 0.50113 + 11		+ 10.046 2	+ 23.090 + 19 + 23.148 + 19	+ 2.563 + 9 + 2.676 + 9		1.30330 + 3	172 40.6 — 1.6 172 21.1 — 1.6	+ 1.112 + 1
27.4	0.4962	+ 0.0001	+ 0.50367 + 11	+ 0.512 0		+ 23.207 + 19	+ 2.789 + 9		1 1	172 1.5 - 1.6	+ 1.210 7 3
27.5	0.4972	+ 0.0001	+ 0.50494 + 11	+ 0.510 0	+ 10.123 2	+ 23.266 + 19	+ 2.901 + 9	— 19.888 o	1.30317 + 3	171 42.0 — 1.6	+ 1.259'+1
27.6	0.4982	+ 0.0001	+ 0.50621 + 11			+ 23.324 + 19			1.30310 + 2		+ 1.307 + 1
27.7	0.4992	+ 0,0001	+ 0.50748 + 11	+ 0.506 - 1		+ 23.383 + 19		- 19.847 O	1.30303 + 2	171 2.8 - 1.6	+ 1.356 + 3
27.8 27.9	0.5002	1000.0 + 1000.0 +	+ 0.50875 + 11	+ 0.504 - 1		+ 23.441 + 19		- 19.826 + I			+ 1.405 + 1
-/-9	0.5012	7 0.0001	+ 0.31001 + 11	+ 0.502 — 1	+ 10.224 - 2	+ 23.499 + 19	T 3.352 T 9	- 19.804 + I	1.30200 + 2	170 23.6 - 1.6	+ 2.454 + 3
28.0		+ 0.0001	+ 0.51128 + 11			+ 23.558 + 19				170 4.0 - 1.6	+ 1.503;+3
28.1 28.2	0.5032	+ 0.0001	+ 0.51254 + 11			+ 23.616 + 19		- 19.757 + I			+ 1.551 + 1
28.3		+ 0.0001	+ 0.51380 + 11	+ 0.494 - 1	+ 10.326 - 2	+ 23.674 + 19	+ 3.800 + 9	- 19.733 + 1 - 19.707 + 1			+ 1.600 + 3
28.4	.,,	+ 0.0001	+ 0.51632 + 11			+ 23.790 + 20		- 19.681 + I			+ 1.697 - 1
28.5	0.5072	+ 0.0001	+ 0.51758 + 11	+ 0.486 - 1	+ 10.376 - 2	+ 23.848 + 20	+ 4.023 + 9	— 10 655 + I	T 20228 + T	168 25.9 — 1.6	+ 1.745 + 3
28.6		+ 0.0001	+ 0.51884 + 11		+ 10.401 - 2		+ 4.134 + 9	- 19.627 + I			+ 1.793 +3
28.7		+ 0.0001	+ 0.52009 + 11		+ 10.426 - 2		+ 4.246 + 9	- 19.599 + 2			+ 1.842 -1
28.8	0.5102	+ 0.0001	+ 0.52135 + 11	1		+ 24.020 + 20	+ 4.357 + 9	- 19.570 + 2			+ 1.890 ±3
28.9	0.5112	+ 0.0001	+ 0.52260 + 11	+ 0.475 - 1	+ 10.477 - 2	+ 24.079 + 20	+ 4.467 + 9	— 19.541 <b>+</b> 2	1.30200 + 1	167 7.3 — 1.6	+ 1.938 + 3
			+ 0.52385 + 11			+ 24.137 + 20		-		166 47.6 — 1.6	
29.1	0.5132	+ 0,0001	+ 0.52509 + 11	+ 0.468 - 1	+ 10.527 - 2	+ 24.194 + 20	+ 4.689 + 9	- 19.479 + 2	1.30180 0	166 28.0 - 1.6	
20.3	0.5142	+ 0.0001	+ 0.52634 + 11 + 0.52758 + 11	+ 0.465 - 1	+ 10.552 - 2	+ 24.252 + 20	+ 4.799 + 9	- 19.447 + 2	1.30170 0	166 8.3 — 1.7 165 48.5 — 1.7	
29.4	0.5162	+ 0.0001	+ 0.52883 + 11	+ 0.458 - 1	+ 10.601 - 2	+ 24.366 + 20	+ 5.019 + 9	- 19.415 + 2 - 19.381 + 2	1.30148 0	165 28.8 - 1.7	
29.5	0.5172	+ 0.0001	+ 0.53007 + 11	+ 0.455 - 1	+ 10.626 - 2	+ 24.424 + 00	+ 5.120 + 0	TO.347 + 2	1.30137	165 9.1 - 1.7	+ 1
			+ 0.53130 + 11	+ 0.451 - 1	+ 10.651 - 2	+ 24.481 + 20	+ 5.239 + 9	- 19.313 + 3	1.30126 0	164 49.4 — 1.7	+ 2.277 - 1
29.7	0.5192	1000.0 +	+ 0.53254 + 11	+ 0.448 - 1	+ 10.676 - 2	+ 24.538 + 20	+ 5.348 + 9	- 19.277 + 3	1.30115 0	164 29.6 - 1.7	+ 2.320 73
29.8	0.5202	+ 0.0001	+ 0.53378 + 11	+ 0.444 1	+ 10.701 - 2	+ 24.595 + 20	+ 5.458 + 9	- 19.241 + 3	1.30103 1	164 9.8 1.7	+ 2.367 - 3
29.9	0.5212	+ 0.0001	+ 0.53501 + 11	+ 0.440 - 1	+ 10.725 - 3	+ 24.652 + 20	+ 5.567 + 9	- 19.204 + 3	1.30091 — 1	163 50.1 - 1.7	+ 2.415 + 3
20 - 1	0.5222		+ 0.53624 + 11					ا .امد	1 1	163 30.3 — 1.7	

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t=\frac{t_o-1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimal angesetzt.



Tafel Xc.

_				P							
irg. I	1"	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{\mathrm{I}}$	$(g \sin G)_{\mathrm{I}}$	$(g \cos G)_{\mathrm{I}}$	$f_{\mathrm{I}}$	C	D	log h	H	i
0.0	0.5222	+ 0ª0001	+ 0.53624 + 11	+ 0"437 - 1	+ 10"750 - 3	+ 24"708 + 20	+ 5"675 + 9	- 19"166 + 3	1.30079 — 1	163°30'3 — 1'7	+ 2"462 + 2
1.0	0.5232	+ 0.0001	+ 0.53747 + 11	+ 0.433 - 1		+ 24.765 + 20		- 19.128 + 3	1.30067 — 1	163 10.5 - 1.7	+ 2.509 + 2
0.2	0.5242	+ 0.0001	+ 0.53869 + 10	+ 0.429 - 1	- 1					162 50.7 - 1.7	
ю.3		+ 0.0001	+ 0.53992 + 10	+ 0.425 - 1		+ 24.878 + 20				162 30.9 — 1.7	
0.4	0.5262	+ 0.0001	+ 0.54114 + 10	+ 0.421 - 1	+ 10.848 - 3	+ 24.934 + 20	+ 6.109 + 9	- 19.009 + 4	1.30029 1	162 11.0 - 1.7	T 2.050 T 2
D.5	0.5272	+ 0.0001	+ 0.54236 + 10	+ 0.417 1	+ 10.873 - 3	+ 24.000 + 30	+ 6.217 + 0	- 18.067 + 4	1.30016 - 1	161 51.2 - 1.7	+ 2.697 + 2
0.6	_	1000.0 +	+ 0.54358 + 10	+ 0.413 - 1	+ 10.897 3	+ 25.046 + 20	+ 6.324 + 9	- 18.925 + 4	1.30003 2	161 31.3 - 1.7	+ 2.743 + 2
0.7		+ 0.0001	+ 0.54479 + 10			+ 25.102 + 20		- 18.88 <sub>3</sub> + 4	1.29990 — 2	161 11.5 - 1.7	+ 2.790 + 2
0.8	0.5302	+ 0.0001	+ 0.54600 + 10			+ 25.158 + 20	+ 6.539 + 9			160 51.6 - 1.7	
0.9	0.5312	+ 0.0001	+ 0.54721 + 10	+ 0.400 - I	+ 10.970 3	+ 25.214 + 20	+ 6.645 + 9	- 18.795 + 4	1.29963 - 2	160 31.7 — 1.7	+ 2.883 + 2
1.0	0.5322	+ 0.0001	+ 0.54842 + 10	+ 0.305 - 1	+ 10.004 - 3	+ 25,270 + 20	+ 6.752 + 0	- 18,750 + 4	1.20040 2	160 11.8 — 1.7	+ 2.929 + 2
1.1		+ 0.0002	+ 0.54962 + 10			+ 25.325 + 20	+6.858+9	- 18.705 + 4	1.29935 - 2	159 51.8 - 1.7	+ 2.975 + 2
1.2		+ 0.0002	+ 0.55083 + 10				+ 6.964 + 9	- 18.659 + 4	1.29920 — 2	159 31.9 - 1.7	+ 3.021 + 2
1.3	0.5352	+ 0.0002	+ 0.55203 + 10				+ 7.070 + 9	- 18.612 + 5	1.29906 3	159 11.9 - 1.7	+ 3.067 + 2
1.4	0.5362	+ 0.0002	+ 0.55323 + 10	+ 0.377 - 1	+ 11.091 - 3	+ 25.491 + 20	+ 7.176 + 9	- 18.564 + 5	1.29891 — 3	158 52.0 - 1.7	+ 3.113 + 2
, .	l	± 0 cm	+ 0.55442 + 10	1		+ 25.547 + 20	+ 7.281 + A	- 18.516 + 5	1.20876 - 2	158 32.0 — 1.7	+ 3.150 + 2
1.5		+ 0.0002	+ 0.55562 + 10				+ 7.386 + 9	- 18.467 + 5	1.29862 — 3	158 12.0 — 1.7	+ 3.204 + 2
1.7		+ 0.0002	+ 0.55681 + 10					- 18.417 + 5	1.29846 - 3	157 52.0 - 1.7	+ 3.250 + 2
r.8		+ 0.0002	+ 0.55799 + 10				+ 7.595 + 9	- 18.367 + 5	1 29831 - 3	157 32.0 - 1.7	+ 3.295 + 2
1.9	0.5412	+ 0.0002	+ 0.55938 + 10	+ 0.353 - 1	+ 11.210 - 3	+ 25.766 + 20	+ 7.700 + 8	- 18.316 + 5	1.29816 — 3	157 11.9 - 1.7	+ 3.340 + 2
								8 06 1 + 6	r 20800 4	156 51 0 1.7	+ 3,385 + 2
2.0	٠.	+ 0.0002	+ 0.56036 + 10 + 0.56154 + 10				+ 7.004 + 8	- 18.204 + 5	1.20784 — 4	156 31.8 — 1.7	+ 3.430 + 1
2.1 2.2		+ 0.0002	+ 0.56272 + 9	+ 0.338 - 1	+ 11.281 - 3	+ 25.020 + 20	+ 8.011 + 8	- 18.158 + 6	1.29768 - 4	156 11.7 - 1.7	+ 3.475 + 1
2.3	0.5452		+ 0.56389 + 9	+ 0.333 - 1	+ 11.304 - 3	+ 25.983 + 20	+ 8.114 + 8	- 18.104 + 6	1.29752 - 4	155 51.0 - 1.7	+ 3.520 + I
2.4	0.5462	+ 0.0002	+0.56506 + 9					- 18.050 + 6	1.29736 - 4	155 31.5 - 1.7	+ 3.564 + 1
					l.			ا عدا الحدا			4 2 600 4 1
2.5	0.5472		+ 0.56623 + 9	+ 0.322 - 1	+ 11.351 - 3	+ 26.091 + 20	+ 8.319 + 8	- 17.994 + 6	1.20703 - 4	154 51.2 - 1.7	+ 3.653 + 1
2.7	0.5482					+ 26.144 + 20 + 26.198 + 20		-17.882 + 6	1.29687 — 4	154 31.0 - 1.7	+ 3.697 + 1
2.8	0.5502		+ 0.56971 + 9				+ 8.624 + 8	- 17.825 + 6	1.29670 - 5	154 10.8 1.7	+ 3.741 + I
2.9	0.5512	+ 0.0002				+ 26.305 + 20	+ 8.726 + 8	- 17.767 + 6	1.29653 — 5	153 50.6 — 1.7	+ 3.785 + 1
	1				l l			0 + 6	626	153 30.4 — 1.7	± 2 820 ± 1
3.0	0.5522						+ 8.826 + 8 + 8.927 + 8	- 17.708 + 6	1.20610 - 5	153 30.4 - 1.7	+ 3.873 + 1
3.1	0.5532	+ 0.0002	+ 0.57318 + 9 + 0.57432 + 9							152 49.9 — 1.7	+ 3.916 + 1
3.2 3.3	0.5552	+ 0.0002	+ 0.57547 + 9				+ 9.127 + 8	- 17.528 + 7	1.29584 5	152 29.6 - 1.7	+ 3.960 + 1
3-4	0.5562	+ 0.0002	+ 0.57661 + 9					- 17.467 + 7	1.29566 — 5	152 9.3 - 1.7	+ 4.003 + 1
	1				,					TET 40 0 - 7.7	+ 4.046 + ,
3.5	0.5572	+ 0.0002		+ 0.268 - 1	+ 11.582 - 3	+ 26.621 + 20	+ 9.326 + 7	17.405 + 7	1.20530 — 6	151 28.6 - 1.7	+ 4.089 + 1
3.6	0.5582	+ 0.0003	+ 0.57888 + 9 + 0.58001 + 9	+ 0.202 - 1	+ 11.005 - 3	+ 26.674 + 20 + 26.726 + 20	+ 0.524 + 7	- 17.342 + 7 - 17.270 + 7	1.29512 - 6	151 8.3 - 1.7	+ 4.131 + 1
3.7 3.8	o.5592 o.5602	+ 0.0002	+ 0.58001 + 9	+ 0.250 - 1	+ 11.650 - 2	+ 26.778 + 20	+ 9.622 + 7	- 17.215 + 7	1.29494 — 6	150 47.9 - 1.7	+ 4.174 + 1
3.9	0.5612	+ 0.0002	+ 0.58227 + 8		+ 11.673 - 3	+ 26.830 + 20	+ 9.720 + 7	- 17.150 + 7	1.29476 — 6	150 27.5 - 1.7	+ 4.217 0
	-		1	1	1				I I		1 1 1
4.0	0.5622	+ 0.0002	+ 0.58339 + 8	+ 0.239 - 1	+ 11.695 - 3	+ 26.882 + 20	+ 9.817 + 7	- 17.085 + 7	1.29458 6	150 7.1 - 1.7	+ 4.259 0
4. I	0.5632	+ 0.0002	+ 0.58451 + 8	+ 0.233 - 1	+ 11.718 - 3	+ 26.933 + 20	+ 9.914 + 7	- 17.019 + 7	1.29439 - 6	149 40.7 - 1.7	+ 4.301 0
	0.5642	+ 0.0002	+ 0.58562 + 8 + 0.58673 + 8	+ 0.227 - 1	+ 11.740 - 3	+ 20.985 + 20	+ 10.011 + 7	- 16.953 + 7 - 16.886 + 8	1.20402 - 6	149 5.7 - 1.7	+ 4.385
4-3	0.5052	+ 0.0002	+ 0.58073 + 8	+ 0.215 - 1	+ 11.785 - 3	+ 27.087 + 20	+ 10.204 + 7	- 16.818 + 8	1.29383 — 6	148 45.2 - 1.7	+ 4.427 0
7-4	5.5002	l		1	1	1 !	i !	1 1	l !	1 1	
4-5	0.5672	+ 0.0002	+ 0.58895 + 8	+ 0.209 - 1	+ 11.807 - 3	+ 27.138 + 20	+ 10.299 + 7	- 16.749 + 8	1.29364 - 7	148 24.7 - 1.7	+ 4.468 0
	0.5682	± 0.0002	+ o.sooos + 8	+ 0.203 - T	+ TT.820 - 4	+ 27.180 + 20	十 10.305   十 7	/ 16.680 + 8	1.29345 - 7	148 4.2 - 1.7	T 4.509 0
4.7	0.5692		+ 0.59115 + 8	+ 0.196 - 1	+ 11.851 - 4	+ 27.239 + 20	+ 10.490 + 7	- 16.610 + 8	1.29320 - 7	147 43.0 - 1.7	+ 4.551 0
4.8		+ 0.0002		+ 0.190 - 1	+ 11.873 - 4	+ 27.290 + 20	+ 10 584 + 7	10.540 + 8	1.20287 - 7	147 2.5 - 1.7	+ 4.632 0
4.9	0.5712	+ 0.0002 + 0.0002		+ 0.104 - 1	+ 11.017 - 4	+ 27.340 + 20	+ 10.772 + 6	- 16.307 + 8	1.29268 - 7	146 41.8 - 1.7	+ 4.673 0
5.0	0.5722	7 5.002	1 0.39443 T 0	1 5/6	,,	1. 57.395		- "			
_											

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale gesetzt.



Tafel Xc.

Arg.	τ'	$E_{ m I}$	AI	$B_{\rm I} = (g \sin G)_{\rm I}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{\mathrm{I}}$	C	D	log h	Н	i
35.0	0.5722	+ 0º0002	+ 0.59443 + 8	+ o"178 — 1	+ 11"917 - 4	+ 27"390 + 20	+ 10"772 + 6	- 16"397 + 8	1.29268 - 7	146°41'8 - 1'7	+ 4"673 0
		+ 0.0002	+ 0.59551 + 8		+ 11.938 - 4	+ 27.440 + 20				146 21.2 - 1.7	
35.2		+ 0.0002			+ 11.960 - 4	+ 27.490 + 20				146 0.5 - 1.7	+ 4-754 0
35.3		+ 0.0002		1 1	+ 11.982 - 4	+ 27.540 + 20				145 39.9 — 1.7	+ 4.794 0
35-4		+ 0.0002	+ 0.59875 + 7		+ 12.003 - 4	+ 27.589 + 20				145 19.2 - 1.7	+ 4.834 0
1											
35.5	0.5772	+ 0.0002	+ 0.59982 + 7	+ 0.147 - 1	+ 12.025 4	+ 27.639 + 20	+ 11.235 + 6			144 58.4 - 1.7	+ 4.874
35.6	0.5782	+ 0.0002	+ 0.60089 + 7	+ 0.140 - 1	+ 12.046 4	+ 27.688 + 20				144 37.7 - 1.7	+ 4-914 - 1
1 -	_	+ 0.0002			+ 12.067 4			- 15.878 + 8			. 1
		+ 0.0002	+ 0.60301 + 7		+ 12.089 - 4			- 15.802 + 9			+ 4-992 - 1
35.9	0.5812	+ 0.0002	+ 0.60407 + 7	+ 0.121 - 1	+ 12.110 - 4	+ 27.835 + 20	+ 11.598 + 6	- 15.724 + 9	1.29090 — 8	143 35.3 1.7	+ 5.031 - 1
26.0		+ 0.0002	+ 0.60513 + 7	4 0 2 2 5		L as 99a L as	4 68-14-6	- 15.647 + 9	T 20070 - 8		+ 5.070 - 1
36.1	-		+ 0.60618 + 7		+ 12.131 - 4 + 12.152 - 4	+ 27.932 + 20				142 53.6 - 1.7	
36.2		+ 0.0002	+ 0.60722 + 7	l l	+ 12.173 - 4	+ 27.980 + 20				142 32.8 — 1.7	
36.3	_		+ 0.60827 + 7	1	+ 12.194 - 4	+ 28.028 + 20				142 11.9 — 1.7	+ 5.186 - 1
		+ 0.0002	+ 0.60931 + 7		+ 12.215 - 4			- 15.329 + 9			
	:										
36.5	0.5872	+ 0.0002	+ 0.61034 + 7	+ 0.082 - 1	+ 12.236 - 4	+ 28.124 + 20	+ 12.129 + 5	- 15.248 + 9	1.28968 — 9	141 30.0 - 1.7	+ 5.262 - 1
		+ 0.0002	+ 0.61138 + 6	+ 0.076 - 1	+ 12.256 - 4	+ 28.171 + 20	+ 12.216 + 5	- 15.167 + 9			
		+ 0.0002	+ 0.61240 + 6	+ 0.069 - 1	+ 12.277 - 4	+ 28.219 + 20	+ 12.303 + 5			140 48.0 - 1.7	
		+ 0.0002			+ 12.298 - 4	+ 28.266 + 20				140 27.0 - 1.7	
36.9	0.5912	+ 0.0002	+ 0.61445 + 6	+ o.o56 — 1	+ 12.318 - 4	+ 28.313 + 20	+ 12.475 + 5	- 14.919 + 9	1.28886 — 9	140 6.0 - 1.7	+ 5.412 - 1
37.0	0.5922	+ 0.0002	+ 0.61547 + 6	+ 0.049 — I	+ 12,338 - 4	+ 28.360 + 20	+ 12.560 + 5	- 14.836 + q	1.28866 - 9	139 44.9 — 1.7	+ 5.440 - 1
		+ 0,0002				+ 28.407 + 20	- 1			139 23.8 - 1.7	
37.2	0.5942	+ 0.0002	+ 0.61750 + 6		+ 12.379 - 4	+ 28.453 + 20				139 2.7 - 1.7	
37.3	0.5952	+ 0.0002	+ 0.61850 + 6	+ 0.030 - 1	+ 12.399 4	+ 28.500 + 20	+ 12.813 + 4			138 41.6 - 1.7	
37.4	0.5962	+ 0.0002	+ 0.61951 + 6	+ 0.023 - 1	+ 12.419 - 4	+ 28.546 + 20	+ 12.896 + 4	- 14.495 + 9	1.28783 - 9	138 20.4 - 1.7	+ 5.595 - :
[ ]				l	1. 1	l . i.			1		
		+ 0.0002	+ 0.62051 + 6			+ 28.592 + 20				137 59.2 — 1.7	
		+ 0.0002				+ 28.638 + 20				137 38.0 — 1.7	
37.7		+ 0.0002			+ 12.479 - 4	+ 28.684 + 20	1			137 16.8 — 1.7 136 55.6 — 1.7	
		+ 0.0002			+ 12.499 - 4 + 12.519 - 4	+ 28.729 + 20		- 14.145 + 10 - 14.057 + 10			
<b>"</b> "			, 5,52,77,   , 5	0.0.0	1	1 20.7/5 7 20	1 .3.300	14.03/		13- 34-3	. 5.7.
38.0	0.6022	+ 0.0002	+ 0.62545 + 5	- 0.017 - 1	+ 12.539 - 4	+ 28.820 + 20	+ 13.386 + 4	- 13.967 + 10	1.28660 10	136 13.0 — 1.7	+ 5.807 - 2
38.1	0.6032	+ 0,0002						- 13.877 + 10			
38.2	0.6042	+ 0.0002	+ 0.62740 + 5	— 0.030 — 1	+ 12.578 - 4	+ 28.910 + 20	+ 13.546 + 3	13.787 + 10	1.28619 - 10	135 30.3 - 1.6	+ 5.876  2
38.3		+ 0.0002			+ 12.597 - 4	+ 28.955 + 20	+ 13.625 + 3			135 9.0 - 1.6	
38.4	0.6062	+ 0.0002	+ 0.62934 + 5	- 0.043 - I	+ 12.617 - 4	+ 28.999 + 20	+ 13.703 + 3	— 13.605 <b>+</b> 10	1.28578 — 10	134 47.6 — 1.6	+ 5.945 - 7
٠			1 - 6		1 606	I. I			0		+ 5.979 - 2
38.6		+ 0.0002		1 .1	+ 12.636 - 4	- 1		- 13.513 + 10		134 4.7 - 1.6	
38.7		+ 0.0002			+ 12.655 - 4	+ 29.088 + 20 + 29.132 + 20				133 43.3 — 1.6	
		+ 0.0002				+ 29.176 + 20				133 21.8 — 1.6	
38.9		+ 0.0002			+ 12.712 - 5	+ 29.219 + 20				133 0.2 - 1.6	
	į .	•		'	I ' '   '	99			,,,		
39.0	0.6122	+ 0.0002	+ 0.63507 + 5	- o.o83 - r	+ 12.731 - 5	+ 29.263 + 20	+ 14.163 + 3	— 13.045 <b>+</b> 10	1.28455 11	132 38.7 — 1.6	+ 6.144;-3
			+ 0.63601 + 5			+ 29.306 + 20	+ 14.238 + 2	- 12.950 + 10	1.28435 - 11	132 17.2 - 1.6	+ 6.177 - 3
			+ 0.63695 + 5	- 1				- 12.854 + 10			
		+ 0.0002				+ 29.393 + 20	+ 14.386 + 2	- 12.758 + 10	1.28394 11	131 34.0 - 1.6	+ 6.241 - 3
39.4	0.0102	+ 0.0002	+ 0.03881 + 4	- 0.109 - 1	+ 12.806 - 5	+ 29.436 + 20	+ 14.460 + 2	- 12.661 + 10	1.28374 - 11	131 12.3 - 1.6	+ 6.273 - 3
39.5	0.6172	+ 0.0002	+ 0.63974 + 4	- 0,115 - I	+ 12.825 - 5	+ 29.478 + 20	+ 14.532 + 2	- 12.564 + 10	1.28354 - 11	130 50.7 - 1.6	+ 6.304 - 3
		+ 0.0002				+ 29.521 + 20	+ 14.605 + 2	- 12.466 + 10	1.28334 — 11	130 29.0 - 1.6	
39.7	0.6192	4 0,0002	+ 0.64159 + 4	— 0.128 — 1	+ 12.862 - 5	+ 29.563 + 20	+ 14.676 + 2	— 12.368 <b>+</b> 10	1.28314 — 11	130 7.3 - 1.6	+ 6.367 1
39.8		+ 0.0002	+ 0.64250 + 4	- 0.135 - 1	+ 12.880 5	+ 29.605 + 20	+ 14.748 + 2	- 12.269 + 10	1.28294 11	129 45.5 - 1.6	+ 6.398 - 3
39.9		<b>+</b> 0.0002			+ 12.899 5			- 12.170 + 10			
40.0	0.6222	+ 0.0003	+ 0.64432 + 4	- 0.148 - I	+ 12.917 - 5	+ 29.689 + 20	+ 14.888 + 2	- 12.070 + 10	1.28254 — 12	129 2.0 - 1.6	+ 6.459 - 3
			·		<u> </u>	<u> </u>				<u> </u>	

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_0 - 1900}{100}$  su multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimals angesetzt.



Tafel Xc.

Arg.	τ΄	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{\mathrm{I}}$	$B_{\mathrm{I}}$ $(g\sin G)_{\mathrm{I}}$	$(g\cos G)_{\mathbf{I}}$	$f_{ m I}$	C	D	log h	H	i
40.0	0.6222	+ 040002	+ 0.64432 + 4	o"148 1	+ 12"917 - 5	+ 29"689 + 20	+ 14"888 + 2	- 12"070 + 10	1.28254 — 12	129° 2'0 — 1'6	+6"459 - 3
40.1	0.6232	+ 0.0002	+ 0.64523 + 4	- 0.154 - I		+ 29.731 + 20					
40.2	0.6242	+ 0.0002	+ 0.64613 + 4	— o.160 — 1	+ 12.953 - 5	+ 29.773 + 20	+ 15.027 + 1	- 11.870 + 10	1.28215 — 12	128 18.3 1.6	+ 6.519 - 4
40.3	0.6252	+ 0.0002	+ 0.64703 + 4	- o.167 - 1		+ 29.814 + 20				127 56.5 - 1.6	+ 6.548 - 4
40.4	0.6262	+ 0.0002	+ 0.64793 + 4	- o.173 °	+ 12.989 - 5	+ 29.855 + 20	+ 15.163 + 1	- 11.667 + 10	1.28176 12	127 34.6 - 1.6	+ 6.578 - 4
	0.6272	+ 0.0002	+ 0.64882 + 4	2.1						127 12.7 — 1.6	
40.6	0.6282	+ 0.0002	+ 0.64971 + 4	- o.186 o		+ 29.937 + 20					+ 6.636 - 4 + 6.665 - 4
40.7	0.6292	+ 0,0002	+ 0.65059 + 4			+ 29.978 + 20 + 30.018 + 20					+ 6.665 - 4 + 6.693 - 4
40.8	0.6302	+ 0.0002	+ 0.65147 + 4 + 0.65235 + 3			+ 30.059 + 20					+ 6.721 - 4
40.9	0.0312	1 0.0002	+ 0.03233 1 3	0.204	, ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	30.039	3.493			3	, ,,,,
41.0	0.6322	+ 0.0002	+ 0.65322 + 3	_ 0'211 0	+ 13.095 - 5	+ 30.099 + 20	+ 15.558 0	- 11.048 + 10	1.28061 - 12	125 22.8 - 1.5	+ 6.749 - 4
41.1	-	+ 0.0002	+ 0.65410 + 3			+ 30.139 + 20		- 10.944 + 10	1.28043 - 12	125 0.7 - 1.5	+ 6.777 - 4
	0.6342	+ 0.0002	+ 0.65496 + 3	- 0.223 0	+ 13.130 - 5	+ 30.179 + 20	+ 15.685	- 10.838 + 10	1.28024 12	124 38.7 1.5	+ 6.804 - 4
41.3	0.6352	+ 0.0002	+ 0.65583 + 3	- 0.229 ·	+ 13.147 - 5	+ 30.219 + 20		- 10.733 + 10	_ 1		+ 6.832 - 4
41.4	0.6362	+ 0.0002	+ 0.65669 + 3	- 0.235 °	+ 13.165 - 5	+ 30.259 + 20	+ 15.809 0	— 10.627 <sub> </sub> + 10	1.27987 12	123 54-4 1.5	+ 6.858 4
								1.			
41.5		+ 0.0002	+ 0.65755 + 3			+ 30.298 + 20		- 10.520 + 10		123 32.3 — 1.5	
41.6		+ 0.0003	+ 0.65840 + 3			+ 30.337 + 20		- 10.413 + 10			+ 6.912 - 4
41.7	0.6392	+ 0.0002	+ 0.65925 + 3			+ 30.377 + 20		- 10.306 + 10		122 47.9 — 1.5	+ 6.938 — 5 + 6.964 — 5
41.8	_	+ 0.0002	+ 0.66010 + 3			+ 30.416 + 20 + 30.455 + 20		- 10.198 + 10		122 25.7 — 1.5 122 3.5 — 1.5	
41.9	0.0412	+ 0.0002	+ 0.66094 + 3	— o.265 °	+ 13.250 - 3	T 30.455 T 20	7 10.111	10.090 + 10	13	3.5 - 1.5	+ 6.989 - 5
42.0	06100	+ 0.0002	+ 0.66178 + 3	0.27I 0	+ 12.267 - 5	+ 30.493 + 20	+ 16.169 - 1	- 9.981 + 10	1.27880 13	121 41.2 1.5	+ 7.015 5
42.1	0.6432	+ 0.0002	+ 0.66262 + 3	- 0.276 0		+ 30.532 + 20	+ 16.227 - 1	1		121 18.9 - 1.4	+ 7.040 - 5
42.2	0.6442	+ 0.0002	+ 0.66345 + 3			+ 30.570 + 20				120 56.6 - 1.4	
42.3	0.6452	+ 0.0002	+ 0.66429 + 3	1		+ 30.609 + 20	1			120 34.3 1.4	
42.4		+ 0.0002	+ 0.66511 + 3			+ 30.647 + 20		<b>-</b> 9.543 + 10	1.27812 — 13	120 11.9 - 1.4	+ 7.114 - 5
, ,											
42.5	0.6472	+ 0.0002	+ 0.66594 + 3	0.299 0	+ 13.350 - 5	+ 30.685 + 20				119 49.6 - 1.4	
42.6	0.6482	+ 0.0002	+ 0.66676 + 3	- 0.305 O		+ 30.722 + 20				119 27.2 - 1.4	
42.7	0.6492	+ 0.0002	+ 0.66758 + 2	- 0.310 O		+ 30.760 + 20				119 4.7 - 1.4	
42.8	0.6502	+ 0.0002	+ 0.66839 + 2	- o.316 o		+ 30.798 + 20				118 42.3 — 1.4	
42.9	0.6512	+ 0.0002	+ 0.66921 + 2	- 0.321 °	+ 13.410 - 5	+ 30.035 + 20	+ 10.009	- 8.986 + 9	1.27730 — 13	118 19.8 1.4	+ 7.231 - 5
						+ 20 8gg + an	± 16 201 - 3	_ 8874 _ 0	7 27274 - 72	117 57.3 1.4	4 9 054 - 5
43.0		+ 0.0002	+ 0.67002 + 2	- 0.326 °				- 8.761 + 9		117 34.8 — 1.3	
43.1	0.6532	+ 0.0002	+ 0.67082 + 2	- 0.332 O		+ 30.910 + 20 + 30.947 + 20				117 12.3 — 1.3	
43.2	0.6542	+ 0.0002	+ 0.67163 + 2 + 0.67243 + 2	- 0.337 0 - 0.342 0	+ 13.480 - 5	+ 30.083 + 20	+ 16.874 2	- 8.535 + 0	1.27668 - 14	116 49.8 — 1.3	
43-3	0.6552 0.6562	+ 0.0002	+ 0.67322 + 2							116 27.2 - 1.3	
43-4	0.03-2	, 0.0002	,,	5.54							
43.5	0.6572	+ 0.0002	+ 0.67402 + 2	o.353 o	+ 13.512 - 5	+ 31.057 + 20	+ 16.973 - 2	- 8.306 + 9	1.27638 — 14	116 4.6 - 1.3	+ 7.363 - 6
43.6	0.6582	+ 0.0002	+ 0.67481 + 2	- 0.358 o	+ 13.528 - 5	+ 31.093 + 20	+ 17.022 2	- 8.192 + 9	1.27624 14	115 42.0 1.3	+ 7.384 - 6
43-7	0.6592	1000.0 +	+ 0.67560 + 2	o.363 o		+ 31.130 + 20			1.27609 — 14	115 19.4 - 1.3	+ 7.405 - 6
43.8	0.6602	+ 0.0001	+ 0.67639 + 2	— o.368 o		+ 31.166 + 20				114 56.7 — 1.3	
	0.6612	+ 0.0001	+ 0.67717 + 2	- 0.373 °	+ 13.575 - 5	+ 31.202 + 20	+ 17.163 - 3	- 7.846 + 9	1.27581 — 14	114 34.0 — 1.3	+ 7.446 - 6
					l						
44.0	0.6622	+ 0.0001								114 11.3 - 1.3	
			+ 0.67873 + 2	- 0.383 O		+ 31.274 + 20	T 17.255 3	- 7.614 + 9 - 7.497 + 9	7 27540 - 14	113 48.6 — 1.3	
44.2	0.6642	100001	+ 0.67951 + 2	- 0.387 O	+ 13.622 - 6 + 13.628 - 6	+ 31.309 + 20 + 31.345 + 20	+ 17.342 - 2	- 7.380 + 0	1.27527 - 14	113 25.9 1.3	+ 7.505 - 6 + 7.524 - 6
44-3	0.0052	1000.0	+ 0.68028 + 2 + 0.68105 + 2		+ 13.653 - 6	+ 31.380 + 20	+ 17.386 - 3	- 7.263 + 0	1,27514 — 14	112 40.4 — 1.2	+ 7.542 - 6
44-4	0,0002	T 0.0001	7 0.00105	- 0.39/	333		1	' ' '	""   "	1 "	' '*'   '
ا ا	0 6622	+ 0.0001	+ 0.68182 + 2	- 0.401 O	+ 13.669 - 6	+ 31.416 + 20	+ 17.429 - 3	- 7.146 + 9	1.27502 14	112 17.6 — 1.2	+ 7.561 - 6
	0.6682		+ 0.68258 + 2		+ 13.684 - 6	+ 31.451 + 20	+ 17.471 - 3	- 7.028 + g	1.27489 — 14	111 54.8 — 1.2	+ 7.579 6
44.7	0.6692	+ 0.0001		-0.410 0	+ 13.600 - 6	+ 31.486 + 20	+ 17.513 - 3	- 6.gro + 8	1.27477 - 14	111 31.9 - 1.2	+ 7.597 - 6
	0.6702	+'0.0001		- 0.415 0	+ 13.714 - 6	+ 31.521 + 20	+ 17.553 3	- 6.791 + 8	1.27465 - 14	111 9.1 - 1.2	+ 7.615 - 6
44.9	0.6712	+ 0.0001	+ 0.68486 + 2	- 0.419 0	+ 13.730 - 6	+ 31.556 + 20	+ 17.593 - 4	- 6.673 + 8	1.27453 15	110 46.2 - 1.2	+ 7.632 - 6
		+ 0.0001	+ 0.68562 + 2	- 0.423 0	+ 13.745 - 6	+ 31.591 + 20	+ 17.633 4	- 6.554 + 8	1.27442 - 15	110 23.3 — 1.2	+ 7.649 - 6
			I	L	<u> </u>			<u> </u>	<u> </u>	<u> </u>	

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale ngesetzt.



Tafel Xc.

1. 1 21	_			<del></del>						1		
45.1 a 0.7572 + 0.0001 + 0.68573 + 1 = 0.4372 - 0.4182 a   4.33, 5.0572 a   5.0742 b   5.0001 + 0.68573 + 1 = 0.4452 a   5.0742 b   5.0001 + 0.68573 b   1 = 0.4452 a   5.0742 b   1.3752 a   5.0742 b	Arg. I	τ΄	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{\rm I}$	$B_{ m I} = (g \sin G)_{ m I}$	$(g\cos G)_{ m I}$	$f_{\mathrm{I}}$	C	D	log h	H	i
45.1 a 0.7572 + 0.0001 + 0.68573 + 1 = 0.4372 - 0.4182 a   4.33, 5.0572 a   5.0742 b   5.0001 + 0.68573 + 1 = 0.4452 a   5.0742 b   5.0001 + 0.68573 b   1 = 0.4452 a   5.0742 b   1.3752 a   5.0742 b	45.0	0.6722	+ 040001	+ 0.68562 + 2	-0"423 O	+ 13"745 - 6	+ 31"591 + 20	+ 17"633 - 4	-6"554 + 8	1.27442 15	110°23'3 — 1'2	+ 7649 - 6
1.63 0.6739 + 0.0001 + 0.68916 + 1		0.6732	+ 0.0001	+ 0.68637 + 2	- 0.428 O	+ 13.760 - 6	+ 31.625 + 20	+ 17.672 4			110 0.4 - 1.2	+ 7.666 - 7
\$5.5 o.6779 + 0.0001 + 0.6880 + 1	45.2	0.6742	+ 0.0001		- 0.432 O					1.27420 - 15	109 37.5 - 1.2	+ 7.682 - 7
45.5 0.6772 + 0.0001 + 0.68936 + 1	45.3											+ 7.699-1
1.5.6 0.0788 + 0.0001 + 0.05910 + 1 = 0.480 0 + 13.881 - 6 + 31.891 + 7 + 17.850 - 4 - 5.834 + 8 1.29730 - 15 109 1.5.6 - 11 + 7.761 - 1.5.8	45-4	0.6762	+ 0.0001	+ 0.68862 + 1	- 0.440 °	+ 13.805 - 6	+ 31.729 + 20	+ 17.784 - 4	- 6.075 + 8	1.27399 — 15	108 51.6 — 1.1	+ 7.714-7
1.5.6 0.0788 + 0.0001 + 0.05910 + 1 = 0.480 0 + 13.881 - 6 + 31.891 + 7 + 17.850 - 4 - 5.834 + 8 1.29730 - 15 109 1.5.6 - 11 + 7.761 - 1.5.8	ا ـ ـ ـ ا	0 6272	± 0 0001	± 0.68036 ± 1	-044	± 12.820 - 6	+ 31,763 + 20	+ 17.820 - 4	5-054 8	1 22280 - 15	108 28 6 1.1	+ 7.720
1.5.7   0.6992   + 0.0001   + 0.69964   + 1   - 0.459   0   + 13.890   - 6   + 31.891   + 0   + 17.890   - 4   - 5.713   + 8   1.27350   - 15   107.950   - 11   + 77.79   - 4.59   0.6812   + 0.0001   + 0.69931   + 1   - 0.459   0   + 13.879   - 6   + 31.899   + 0   + 17.997   - 5   - 5.470   + 8   1.27351   - 15   109.56.5   - 11   + 77.79   - 4.6.0   0.6812   + 0.0001   + 0.69931   + 1   - 0.459   0   + 13.899   - 6   + 31.899   + 0   + 17.997   - 5   - 5.348   + 7   1.27340   - 15   109.56.5   - 11   + 7.790   - 4.6.0   0.6812   + 0.0001   + 0.69931   + 1   - 0.459   0   + 13.899   - 6   + 31.899   + 0   + 17.990   - 5   - 5.348   + 7   1.27340   - 15   109.56.5   - 11   + 7.814   - 4.6.0   0.6812   + 0.0001   + 0.69930   + 1   - 0.479   0   + 13.999   - 6   + 33.990   + 0   + 18.025   - 5   - 5.409   + 7   1.27355   - 15   109.47.3   - 10.4   + 7.814   - 4.6.0   0.6862   + 0.0001   + 0.69950   + 1   - 0.479   0   + 13.999   - 6   + 33.090   + 0   + 18.082   - 5   - 5.409   + 7   1.27355   - 15   109.47.3   - 10.4   + 7.844   - 4.6.0   0.6862   + 0.0001   + 0.69950   + 1   - 0.480   0   + 13.960   + 0   + 13.605   + 0   + 18.839   - 5   - 4.499   + 7   1.27350   - 15   109.47.3   - 10.4   + 7.844   - 4.6.0   0.6862   + 0.0001   + 0.69950   + 1   - 0.480   0   + 13.960   + 0   + 18.131   - 5   - 4.659   + 7   1.27350   - 15   109.47.3   - 10.4   + 7.844   - 4.6.0   0.6892   + 0.0001   + 0.69950   + 1   - 0.480   0   + 13.960   + 0   + 18.131   - 5   - 4.659   + 7   1.27350   - 15   109.47.9   - 10.4   + 7.844   - 4.6.0											1	
45.8   0.6862   + 0.0001   + 0.69318   + 1   - 0.455   0   + 13.865   - 6   + 31.865   + 0   + 17.976   - 4   - 5.591   + 8   1.37361 - 15   105 56.5   1.1   + 7.779   - 4.6.0   0.6832   + 0.0001   + 0.69304   + 1   - 0.465   0   + 13.894   - 6   + 31.894   + 0   + 17.950   5   5 - 5.406   + 7   1.37331 - 15   105 55.5   1.1   + 7.796   - 4.6.1   0.6832   + 0.0001   + 0.69308   + 1   - 0.465   0   + 13.998   - 6   + 33.931   + 0   + 17.950   5   5 - 5.206   + 7   1.37331 - 15   105 53.4   - 1.1   + 7.841   - 4.6.3   0.6832   + 0.0001   + 0.69303   + 1   - 0.477   0   + 13.937   - 6   + 33.031   + 0   + 18.035   5   - 4.899   + 7   1.3720   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.317   - 4.6.5   0.6832   + 0.0001   + 0.69508   + 1   - 0.477   0   + 13.937   - 6   + 33.031   + 0   + 18.135   5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.317   - 4.6.5   0.6832   + 0.0001   + 0.69508   + 1   - 0.450   0   + 13.935   - 6   + 33.1031   + 0   + 18.135   5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   0.6832   + 0.0001   + 0.69508   + 1   - 0.450   0   + 13.365   - 6   + 33.1031   + 0   + 18.143   5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   + 7   1.37200   - 15   105 14.3   - 1.0   + 7.357   - 4.6.5   - 4.899   - 1.0   - 4.899   - 4.899   - 4.899   - 4.899   - 4.899   - 4.899   - 4.899   - 4.899   - 4.899   -											1 <u>-</u> }	
4.5.9 0.6882 + 0.0001 + 0.69231 + 1						. *					1 -1	+ 7-775,- 7
6.1   6.683	45.9	0.6812	+ 0.0001	+ 0.69231 + 1	- o.459 o	+ 13.879 - 6	+ 31.899 + 20	+ 17.957 - 5	- 5·47° + 8	1.27351 — 15	106 56.5 1.1	+ 7.790-7
6.5   0.683	46.o	0.6822	+ 0.0001	+ 0.69304 + 1	- o.463 o	+ 13.894 - 6	+ 31.932 + 20	+ 17.990 - 5	- 5.348 + 7	1.27342 15	106 33.4 — 1.1	+ 7.804 - 7
6.63 6.689 + 0.0001 + 0.6933 + 1		0.6832	1000.0 +	+ 0.69378 + 1	— o.466 о	+ 13.908 - 6	+ 31.966 + 20	+ 18.022 - 5	- 5.226 + 7	1.27333 — 15	106 10.4 1.1	+ 7.818 - 7
6.6, 0.6869 + 0.0001 + 0.69596 + 1 = 0.477	46.2	0.6842	+ 0.0001	+ 0.69450 + 1	— 0.470 O	+ 13.923 - 6	+ 32.000 + 20	+ 18.053 - 5	- 5.104 + 7	1.27325 - 15	105 47.3 — 1.0	+ 7.831 - 7
46, 0 6892 + 0.0001 + 0.69688 + 1 - 0.480	46.3				****							+ 7.844 - 7
6.68 4 + 0.0001 + 0.069740 + 1 - 0.483 0 + 13.981 - 6 + 33.133 + 20 + 18.171 - 5 - 4.464 + 7   1.27285 - 15   104.48 - 1.0 + 7.882 - 46.8   0.6902 + 0.0001 + 0.6988 + 1 - 0.485 0 + 13.995 - 6 + 33.166 + 20 + 18.199 - 5 - 4.490 + 7   1.27288 - 15   103.28.4 - 1.0 + 7.794 - 46.9   0.6912 + 0.0001 + 0.6988 + 1 - 0.485 0 + 14.010 - 6 + 33.199 + 20 + 18.252 - 5 - 4.407 + 7   1.27281 - 15   103.28.4 - 1.0 + 7.794 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.69955 + 1 - 0.492 0 + 14.024 - 6 + 33.232 + 20 + 18.252 - 5 - 4.243 + 7   1.27281 - 15   103.28.4 - 1.0 + 7.794 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.7098 + 1 - 0.495   0.44.024 - 6 + 33.232 + 20 + 18.252 - 5 - 4.243 + 7   1.27285 - 15   103.28.4 - 1.0 + 7.794 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.7059 + 1 - 0.501   0.44.054 - 6 + 33.235 + 20 + 18.252 - 5 - 4.243 + 7   1.27286 - 15   103.24.0 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.7059 + 1 - 0.501   0.44.057 - 6 + 33.235 + 20 + 18.232 - 5 - 4.119 + 7   1.27286 - 15   103.24.0 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.7051 + 1 - 0.501   0.44.057 - 6 + 33.235 + 20 + 18.337 - 6 - 3.371 + 6   1.27238 - 16   103.23.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7051 + 1 - 0.500   0.44.057 - 6 + 33.235 + 20 + 18.337 - 6 - 3.371 + 6   1.27238 - 16   103.23.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7052 + 1 - 0.500   0.44.057 - 6 + 33.236 + 20 + 18.397 - 6 - 3.497 + 6   1.27238 - 16   103.23.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7052 + 1 - 0.510   0.44.057 - 6 + 33.248 + 20 + 18.396 - 6 - 3.497 + 6   1.27238 - 16   103.23.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7052 + 1 - 0.513   0.44.109 - 6 + 33.248 + 20 + 18.396 - 6 - 3.497 + 6   1.27233 - 16   102.25.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7052 + 1   0.513   0.44.109 - 6 + 33.248 + 20 + 18.396 - 6 - 3.497 + 6   1.27233 - 16   102.25.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.7012 + 1   0.5052   0.44.109 - 6 + 33.255 + 20.488 + 20 + 18.396 - 6 - 3.247 + 6   1.27233 - 16   102.25.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.7012 + 1   0.5052   0.0000 + 0.7053 + 1   0.516   0.44.109 - 6 + 33.255   0.44.104 + 0.45	46.4	0.6862	+ 0.0001	+ 0.69596 + 1	- 0.477 °	+ 13.952 - 6	+ 32.066 + 20	+ 18.113 - 5	— 4.859 <b>+</b> 7	1.27309 — 15	105 1.0 1.0	+ 7.857 - 7
6.68 4 + 0.0001 + 0.069740 + 1 - 0.483 0 + 13.981 - 6 + 33.133 + 20 + 18.171 - 5 - 4.464 + 7   1.27285 - 15   104.48 - 1.0 + 7.882 - 46.8   0.6902 + 0.0001 + 0.6988 + 1 - 0.485 0 + 13.995 - 6 + 33.166 + 20 + 18.199 - 5 - 4.490 + 7   1.27288 - 15   103.28.4 - 1.0 + 7.794 - 46.9   0.6912 + 0.0001 + 0.6988 + 1 - 0.485 0 + 14.010 - 6 + 33.199 + 20 + 18.252 - 5 - 4.407 + 7   1.27281 - 15   103.28.4 - 1.0 + 7.794 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.69955 + 1 - 0.492 0 + 14.024 - 6 + 33.232 + 20 + 18.252 - 5 - 4.243 + 7   1.27281 - 15   103.28.4 - 1.0 + 7.794 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.7098 + 1 - 0.495   0.44.024 - 6 + 33.232 + 20 + 18.252 - 5 - 4.243 + 7   1.27285 - 15   103.28.4 - 1.0 + 7.794 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.7059 + 1 - 0.501   0.44.054 - 6 + 33.235 + 20 + 18.252 - 5 - 4.243 + 7   1.27286 - 15   103.24.0 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.7059 + 1 - 0.501   0.44.057 - 6 + 33.235 + 20 + 18.232 - 5 - 4.119 + 7   1.27286 - 15   103.24.0 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6922 + 0.0001 + 0.7051 + 1 - 0.501   0.44.057 - 6 + 33.235 + 20 + 18.337 - 6 - 3.371 + 6   1.27238 - 16   103.23.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7051 + 1 - 0.500   0.44.057 - 6 + 33.235 + 20 + 18.337 - 6 - 3.371 + 6   1.27238 - 16   103.23.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7052 + 1 - 0.500   0.44.057 - 6 + 33.236 + 20 + 18.397 - 6 - 3.497 + 6   1.27238 - 16   103.23.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7052 + 1 - 0.510   0.44.057 - 6 + 33.248 + 20 + 18.396 - 6 - 3.497 + 6   1.27238 - 16   103.23.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7052 + 1 - 0.513   0.44.109 - 6 + 33.248 + 20 + 18.396 - 6 - 3.497 + 6   1.27233 - 16   102.25.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.6962 + 0.0001 + 0.7052 + 1   0.513   0.44.109 - 6 + 33.248 + 20 + 18.396 - 6 - 3.497 + 6   1.27233 - 16   102.25.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.7012 + 1   0.5052   0.44.109 - 6 + 33.255 + 20.488 + 20 + 18.396 - 6 - 3.247 + 6   1.27233 - 16   102.25.6 - 0.9 + 7.795 - 47.0   0.7012 + 1   0.5052   0.0000 + 0.7053 + 1   0.516   0.44.109 - 6 + 33.255   0.44.104 + 0.45	46.5	0.6872	+ 0.0001	+ 0.69668 + 1	- 0.480 o	+ 13.966 - 6	+ 32.100 + 20	+ 18.142 - 5	- 4.737 + 7	1.27302 - 15	104 37.9 — 1.0	+ 7.870 - 1
46.7 0.689		0.6882		1.						1	1 -1	+ 7.882 - 1
46.0 0.6912  + 0.0001  + 0.69955  + 1		0.6892	+ 0.0001	+ 0.69812 + 1	o.486 o	+ 13.995 - 6	+ 32.166 + 20				103 51.6 — 1.0	+ 7.894 - 1
47.0 0.6922 + 0.0001 + 0.70027 + 1												+ 7-906 7
47.1 0.6932 + 0.0001 + 0.70039 + 1	46.9	0.6912	+ 0.0001	+ 0.69955 + 1	- 0.492 O	+ 14.024 - 6	+ 32.232 + 20	+ 18.252 - 5	- 4·243 + 7	1.27275 — 15	103 5.2 - 1.0	+ 7.918 - 1
47.1 0.6932 + 0.0001 + 0.70063 + 1	47.0	0.6922	+ 0.0001	+ 0.70027 + 1	- 0.495 O	+ 14.038 - 6	+ 32.265 + 20	+ 18.278 - 5	- 4.119 + 7	1.27269 - 15	102 42.0 - 0.9	+ 7.929;-1
$ \begin{array}{c} 47.3 \\ 0.6952 \\ 47.4 \\ 0.6952 \\ 0.0001 \\ 0.6952 \\ 0.0001 \\ 0.7052 \\ 0.0000 \\ 0.7052 \\ 0.7052 \\ 0.0000 \\ 0.7052 \\ 0.7052 \\ 0.0000 \\ 0.7052 \\ 0.7052 \\ 0.7052 \\ 0.0000 \\ 0.7052 \\$		0.6932	1000.0	+ 0.70098 + 1	o.498 o	+ 14.053 6	+ 32.298 + 20	+ 18.303 - 6	- 3.995 + 6	1.27263 — 16	102 18.8 0.9	+ 7.940 -
47.5 0.6962 + 0.0001 + 0.70382 + 1	47.2	0.6942			— o.5o1 o							
47.5 0.6972					- 1							
47.0 0.6982 + 0.0001 + 0.70532 + 1	47-4	0.0902	+ 0.0001	+ 0.70311 + 1	- 0.500 o	+ 14.095 - 6	+ 32.390 + 20	+ 18.374 - 6	- 3.022 + 6	1.27248 — 10	101 9.1 - 0.9	+ 7.97
47.7 0.6992 + 0.0001 + 0.70523 + 1	47.5	0.6972	+ 0.0001	+ 0.70382 + 1	- 0.509 o	+ 14.109 - 6	+ 32.428 + 20	+ 18.396 - 6	<b>- 3.497 + 6</b>	1.27243 16	100 45.8 — 0.9	+ 7.980 -
47.9 0.7022	47.6		+ 0.0001	+ 0.70452 + 1	- 0.511 O						100 22.5 0.9	+ 7.989
48.0 0.7022 0.0000 + 0.70733 + 1 - 0.520 0 + 14.180 - 6 + 32.558 + 20 + 18.478 - 6 - 2.995 + 6   1.2728 - 16   99 12.6 - 0.8   + 8.016 - 48.1 0.7032 0.0000 + 0.70803 + 1 - 0.520 0 + 14.180 - 6   + 32.558 + 20   + 18.495 - 6   - 2.871 + 6   1.27225 - 16   98 46.0 - 0.8   + 8.031 - 48.2 0.7042 0.0000 + 0.70873 + 1 - 0.522 0 0 + 14.194 - 6   + 32.652 + 20   + 18.514 - 6   - 2.745 + 5   1.27223 - 16   98 46.0 - 0.8   + 8.031 - 48.2 0.7042 0.0000 + 0.70942 + 1 - 0.526   1 + 14.222 - 6   + 32.656 + 20   + 18.531 - 6   - 2.619 + 5   1.27220 - 16   98 2.6 - 0.8   + 8.031 - 48.2 0.7052 0.0000 + 0.70942 + 1 - 0.526   1 + 14.222 - 6   + 32.656 + 20   + 18.548 - 6   - 2.493 + 5   1.27220 - 16   98 2.6 - 0.8   + 8.031 - 48.4   0.7062 0.0000 + 0.71012 + 1   - 0.526   1 + 14.256 - 6   + 32.756 + 20   + 18.548 - 6   - 2.403 + 5   1.27217 - 16   97 15.9 - 0.8   + 8.056 - 48.6   0.7082 0.0000 + 0.71015 + 1   - 0.530   1 + 14.256 - 6   + 32.750   + 1 + 18.548 - 6   - 2.240 + 5   1.27217 - 16   97 15.9 - 0.8   + 8.056 - 48.6   0.7082 0.0000 + 0.7125 + 1   - 0.531   1 + 14.256 - 6   + 32.750   + 1 + 18.593 - 6   - 2.144   + 5   1.27213 - 16   96 29.2 - 0.7   + 8.066 - 48.6   0.7082 0.0000 + 0.71289 + 1   - 0.531   1 + 14.277 - 6   + 32.814   + 21 + 18.607 - 6   - 1.987   + 5   1.27213 - 16   96 29.2 - 0.7   + 8.066 - 48.6   0.7122   0.0000 + 0.71289 + 1   - 0.531   1 + 14.291 - 6   + 32.866   + 21 + 18.619 - 6   - 1.607   + 4   1.27213 - 16   95 19.0 - 0.7   + 8.065   - 49.2   0.7142   0.0000 + 0.71496 + 1   - 0.539   1 + 14.305 - 6   + 32.877   + 21 + 18.653 - 7   - 1.734   + 5   1.27213 - 16   95 19.0 - 0.7   + 8.065   - 49.2   0.7142   0.0000 + 0.7166   1 - 0.531   1 + 14.305 - 6   + 32.877   + 21 + 18.654 - 7   - 1.480   4   1.27213 - 16   95 19.0 - 0.7   + 8.065   - 49.2   0.0000 + 0.7166   1 - 0.531   1 + 14.305 - 6   + 32.909   + 1 + 18.654 - 7   - 1.353   4   1.27213 - 16   95 19.0 - 0.7   + 8.065   - 49.2   0.0000 + 0.7166   1 - 0.531   1 + 14.305 - 6   + 32.909   + 1 + 18.654 - 7   - 1.480   4   1.27213 - 16   95 19.0 - 0					.1							
48.0 0.7022 0.0000 + 0.70733 + 1 - 0.520 0 + 14.180 - 6 + 32.590 + 20 + 18.496 - 6 - 2.871 + 6 1.27225 - 16 98 49.3 - 0.8 + 8.024 - 4.07073 + 1 - 0.522 0 + 14.194 - 6 + 32.692 + 20 + 18.511 - 6 - 2.679 + 5 1.27225 - 16 98 26.0 - 0.8 + 8.031 - 2.0000 + 0.70873 + 1 - 0.524 0 + 14.288 - 6 + 32.686 + 21 + 18.548 - 6 - 2.679 + 5 1.27225 - 16 98 26.0 - 0.8 + 8.031 - 2.0000 + 0.70942 + 1 - 0.526 + 1 + 14.222 - 6 + 32.686 + 21 + 18.548 - 6 - 2.493 + 5 1.27228 - 16 98 26.0 - 0.8 + 8.031 - 2.0000 + 0.70942 + 1 - 0.526 + 1 + 14.222 - 6 + 32.686 + 21 + 18.548 - 6 - 2.493 + 5 1.27218 - 16 97 39.3 - 0.8 + 8.046 - 2.3677 + 5 1.27217 - 16 97 15.9 - 0.8 + 8.053 - 2.0000 + 0.71012 + 1 - 0.538 + 1 + 14.250 - 6 + 32.718 + 21 + 18.564 - 6 - 2.367 + 5 1.27217 - 16 97 15.9 - 0.8 + 8.056 - 2.367 + 5 1.27217 - 16 97 15.9 - 0.8 + 8.056 - 2.367 + 5 1.27217 - 16 97 15.9 - 0.8 + 8.056 - 2.367 + 5 1.27213 - 16 96 52.6 - 0.8 + 8.056 - 2.367 + 5 1.27213 - 16 96 52.6 - 0.8 + 8.056 - 2.367 + 5 1.27213 - 16 96 52.6 - 0.8 + 8.056 - 2.367 + 3.0000 + 0.71220 + 1 - 0.533 + 1 + 14.291 - 6 + 32.814 + 21 + 18.607 - 6 - 1.987 + 5 1.27213 - 16 96 52.6 - 0.8 + 8.077 + 2.0000 + 0.71289 + 1 - 0.533 + 1 + 14.291 - 6 + 32.814 + 21 + 18.607 - 6 - 1.861 + 5 1.27213 - 16 95 19.0 - 0.7 + 8.065 - 4.0712 + 1.00000 + 0.7128 + 1 - 0.530 + 1 + 14.395 - 6 + 32.877 + 21 + 18.632 - 7 - 1.734 + 5 1.27213 - 16 95 19.0 - 0.7 + 8.085 - 4.0712 + 1.00000 + 0.7128 + 1 - 0.530 + 1 + 14.330 - 6 + 32.9714 + 21 + 18.644 - 7 - 1.353 + 4 1.27213 - 16 95 19.0 - 0.7 + 8.085 - 4.0712 + 1.00000 + 0.7128 + 1 - 0.530 + 1 + 14.330 - 6 + 32.9714 + 21 + 18.664 - 7 - 1.353 + 4 1.27213 - 16 94 55.6 - 0.7 + 8.085 - 4.0712 + 1.00000 + 0.7128 + 1 - 0.530 + 1 + 14.330 - 6 + 32.9714 + 21 + 18.664 - 7 - 1.353 + 4 1.27213 - 16 94 55.6 - 0.7 + 8.085 - 4.0712 + 1.00000 + 0.7128 + 1 - 0.530 + 1 + 14.374 - 6 + 32.973 + 1 + 18.664 - 7 - 1.353 + 4 1.27215 - 16 94 8.8 - 0.7 + 8.085 - 0.7712 - 0.0000 + 0.71496 + 1 - 0.534 + 1 + 14.330 - 6 + 32.973 + 1 + 18.664 - 7 - 1.353 + 4 1.27215 - 16 94 8.8 - 0.7 + 8.085												
48.1 0.7032 0.0000 + 0.70803 + I - 0.532 0 + 14.194 - 6 + 32.622 + 20 + 18.514 - 6 - 2.745 + 5   1.27223 - 16   98.26.0 - 0.8   + 8.031 - 0.0000 + 0.70942 + I - 0.534 + I + 14.232 - 6   + 32.686 + 2I + 18.531 - 6   - 2.619 + 5   1.27213 - 16   98.26.0 - 0.8   + 8.031 - 0.0000 + 0.70942 + I   - 0.528 + I   + 14.236 - 6   + 32.686 + 2I   + 18.564 - 6   - 2.619 + 5   1.27217 - I6   97.35.3 - 0.8   + 8.035 - 0.86 + 0.7092   + 0.71012 + I   - 0.538 + I   + 14.236 - 6   + 32.718 + 2I   + 18.564 - 6   - 2.493 + 5   1.27217 - I6   97.15.9 - 0.8   + 8.055 - 0.7092   + 0.71012 + I   - 0.530 + I   + 14.250 - 6   + 32.782 + 2I   + 18.593 - 6   - 2.240 + 5   1.27217 - I6   96.52.6 - 0.8   + 8.055 - 0.7092   + 0.7000 + 0.71151 + I   - 0.531 + I   + 14.264 - 6   + 32.782 + 2I   + 18.593 - 6   - 2.240 + 5   1.27213 - I6   96.52.6 - 0.8   + 8.055 - 0.7092   + 0.7000 + 0.7120 + I   - 0.531 + I   + 14.271 - 6   + 32.846 + 2I   + 18.693 - 6   - 2.240 + 5   1.27213 - I6   96.52.6 - 0.8   + 8.055 - 0.7092   + 0.0000 + 0.7120 + I   - 0.531 + I   + 14.271 - 6   + 32.846 + 2I   + 18.693 - 6   - 2.240 + 5   1.27213 - I6   96.52.6 - 0.8   + 8.055 - 0.7092   + 0.0000 + 0.7120 + I   - 0.531 + I   + 14.271 - 6   + 32.846 + 2I   + 18.693 - 6   - 2.240 + 5   1.27213 - I6   96.52.6 - 0.8   + 8.055 - 0.7092   + 0.0000 + 0.7120 + I   - 0.531 + I   + 14.271 - 6   + 32.846 + 2I   + 18.693 - 6   - 2.240 + 5   1.27213 - I6   96.52.6 - 0.7   + 8.071 - 0.0000 + 0.7120 + I   - 0.530 + I   + 14.271 - 6   + 32.877 + 2I   + 18.693 - 7   - 1.861 + 5   1.27213 - I6   96.52.6 - 0.7   + 8.071 - 0.0000 + 0.71358 + I   - 0.530 + I   + 14.305 - 6   + 32.909 + 2I   + 18.693 - 7   - 1.607 + 4   1.27213 - I6   94.55.6 - 0.7   + 8.051 - 0.0000 + 0.71496 + I   - 0.530 + I   + 14.374 - 6   + 32.973 + 2I   + 18.664 - 7   - 1.353 + 4   1.27215 - I6   94.55.6 - 0.7   + 8.051 - 0.0000 + 0.71634 + I   - 0.542 + I   + 14.374 - 6   + 33.004 + 2I   + 18.690 - 7   - 0.097 + 4   1.27217 - I6   93.51.1 - 0.6   + 8.116 - 0.000 + 0.71070 + I   - 0.542 + I   + 14.374 - 6   + 33.009	47.9	0.7012	0.0000	+ 0.70003 <del>+</del> 1	- 0.310	1 14.100 - 0	T 32.550 T 20	T 10.4/0 - 0	- 2.990 - 0	1.27226 — 10	99 12.0 - 0.0	- 5.010
48.2 0.7042 0.0000 + 0.70873 + 1	48.o	0.7022	0.0000	+ 0.70733 + 1	- 0.520 o	+ 14.180 - 6			- 2.871 + 6	1.27225 — 16	98 49.3 — 0.8	+ 8.024
48.3 0.7052 0.0000 + 0.70942 + I - 0.526 + I + 14.222 - 6 + 32.686 + 2I + 18.548 - 6 - 2.493 + 5   1.27218 - 16   97.39.3 - 0.8   + 8.046 - 48.07 - 48.07 - 48.07 - 48.07 - 48.07 - 49.2   0.0000 + 0.7122 + I - 0.538 + I + 14.29 - 6   432.93 + 2I + 18.694 - 6   - 2.493 + 5   1.27217 - 16   97.59 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 5   1.27217 - 16   97.59 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 5   1.27217 - 16   97.59 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 5   1.27217 - 16   97.59 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 5   1.27217 - 16   97.59 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 5   1.27217 - 16   97.59 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 5   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 5   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 5   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.8   + 8.050 - 48.60 - 2.367 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 48.60 - 2.367 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 48.60 - 2.367 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 48.60 - 2.367 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7   + 8.067 - 1.267 + 1   1.27213 - 16   96.52.6 - 0.7	48. I	0.7032	0.0000		- 0.522 o		• • • •					+ 8.031 -
48.4 0.7062 0.0000 + 0.71012 + 1 - 0.528 + 1 + 14.236 - 6 + 32.718 + 21 + 18.564 - 6 - 2.367 + 5 1.27217 - 16 97 15.9 - 0.8 + 8.053 - 48.6 0.7082 0.0000 + 0.71081 + 1 - 0.530 + 1 + 14.250 - 6 + 32.750 + 21 + 18.579 - 6 - 2.240 + 5 1.27215 - 16 96 52.6 - 0.8 + 8.050 - 48.6 0.7082 0.0000 + 0.71251 + 1 - 0.531 + 1 + 14.264 - 6 + 32.782 + 21 + 18.593 - 6 - 2.114 + 5 1.27215 - 16 96 52.6 - 0.8 + 8.050 - 48.8 0.7092 0.0000 + 0.71289 + 1 - 0.533 + 1 + 14.277 - 6 + 32.814 + 21 + 18.607 - 6 - 1.987 + 5 1.27213 - 16 96 52.6 - 0.7 + 8.057 - 48.8 0.7102 0.0000 + 0.71289 + 1 - 0.533 + 1 + 14.277 - 6 + 32.814 + 21 + 18.607 - 6 - 1.987 + 5 1.27213 - 16 96 5.8 - 0.7 + 8.077 - 48.9 0.7112 0.0000 + 0.71289 + 1 - 0.536 + 1 + 14.305 - 6 + 32.877 + 21 + 18.632 - 7 - 1.734 + 5 1.27213 - 16 95 42.4 - 0.7 + 8.077 - 48.9 0.7112 0.0000 + 0.71288 + 1 - 0.536 + 1 + 14.319 - 6 + 32.909 + 21 + 18.632 - 7 - 1.734 + 5 1.27213 - 16 95 19.0 - 0.7 + 8.085 - 49.2 0.7142 0.0000 + 0.71656 + 1 - 0.538 + 1 + 14.333 - 6 + 32.904 + 21 + 18.654 - 7 - 1.607 + 4 1.27213 - 16 94 55.6 - 0.7 + 8.092 - 49.2 0.7142 0.0000 + 0.71634 + 1 - 0.538 + 1 + 14.374 - 6 + 32.973 + 21 + 18.654 - 7 - 1.260 + 4 1.27213 - 16 94 55.6 - 0.7 + 8.092 - 49.3 0.7152 0.0000 + 0.71634 + 1 - 0.541 + 1 + 14.374 - 6 + 32.973 + 21 + 18.694 - 7 - 1.226 + 4 1.27215 - 16 93 34.5 - 0.7 + 8.092 - 49.4 0.7162 0.0000 + 0.71702 + 1 - 0.542 + 1 + 14.374 - 6 + 33.067 + 21 + 18.690 - 7 - 0.971 + 4 1.27215 - 16 93 34.5 - 0.7 + 8.092 - 49.5 0.7172 0.0000 + 0.71702 + 1 - 0.542 + 1 + 14.388 - 6 + 33.067 + 21 + 18.690 - 7 - 0.971 + 4 1.27215 - 16 93 34.5 - 0.7 + 8.092 - 49.8 0.7162 0.0000 + 0.71908 + 1 - 0.543 + 1 + 14.420 - 6 + 33.067 + 21 + 18.690 - 7 - 0.971 + 4 1.27215 - 16 93 34.5 - 0.7 + 8.092 - 49.8 0.7102 0.0000 + 0.71908 + 1 - 0.545 + 1 + 14.430 - 6 + 33.067 + 21 + 18.690 - 7 - 0.971 + 4 1.27215 - 16 93 34.5 - 0.7 + 8.092 - 49.8 0.7102 0.0000 + 0.71908 + 1 - 0.545 + 1 + 14.420 - 6 + 33.067 + 21 + 18.690 - 7 - 0.971 + 4 1.27215 - 16 93 34.5 - 0.7 + 8.092 - 40.0000 + 0.71908 + 1 - 0.545 + 1 + 1				. 1.								
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$									.,,,,			
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	40.4	0.7002	0.000	7 0./1012 7 1	0.320 + 1	T 11.23	T 32./10 T 21	T 10.304	- 2.30/ + 3	1.27217 - 10	97 15.9 - 0.8	7 0.055
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	48.5	0.7072	0.0000	+ 0.71081 + 1	- 0.530 + I	+ 14.250 - 6	+ 32.750 + 21	+ 18.579 - 6	- 2.240 + 5	1.27215 — 16	96 52.6 — 0.8	- 020.8 +
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	48.6		0.0000							1.27214 - 16		+ 8.obt -
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		- 1										
49.0 0.7122 0.0000 + 0.71427 + 1 - 0.537 + 1 + 14.319 - 6 + 32.909 + 21 + 18.643 - 7 - 1.607 + 4 1.27213 - 16 94 55.6 - 0.7 + 8.085 - 49.1 0.7132 0.0000 + 0.71496 + 1 - 0.538 + 1 + 14.333 - 6 + 32.904 + 21 + 18.654 - 7 - 1.480 + 4 1.27214 - 16 94 55.6 - 0.7 + 8.025 - 49.2 0.0000 + 0.71634 + 1 - 0.541 + 1 + 14.360 - 6 + 32.973 + 21 + 18.674 - 7 - 1.235 + 4 1.27215 - 16 94 8.8 - 0.7 + 8.025 - 49.4 0.7162 0.0000 + 0.71634 + 1 - 0.541 + 1 + 14.360 - 6 + 33.004 + 21 + 18.674 - 7 - 1.226 + 4 1.27216 - 16 93 45.4 - 0.7 + 8.101 - 0.0000 + 0.71702 + 1 - 0.542 + 1 + 14.374 - 6 + 33.036 + 21 + 18.682 - 7 - 1.099 + 4 1.27217 - 16 93 21.9 - 0.7 + 8.104 - 9.0000 + 0.71711 + 1 - 0.542 + 1 + 14.388 - 6 + 33.067 + 21 + 18.690 - 7 - 0.971 + 4 1.27219 - 16 92 58.5 - 0.7 + 8.108 - 9.0000 + 0.71840 + 1 - 0.543 + 1 + 14.402 - 6 + 33.067 + 21 + 18.690 - 7 - 0.0844 + 4 1.27212 - 16 92 58.5 - 0.7 + 8.108 - 9.0000 + 0.71840 + 1 - 0.543 + 1 + 14.402 - 6 + 33.131 + 21 + 18.703 - 7 - 0.0844 + 4 1.27221 - 16 92 35.1 - 0.6 + 8.111 - 9.0000 + 0.71908 + 1 - 0.545 + 1 + 14.410 - 6 + 33.131 + 21 + 18.703 - 7 - 0.589 + 3 1.27226 - 16 91 48.2 - 0.6 + 8.111 - 9.0000 + 0.71908 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.162 + 21 + 18.703 - 7 - 0.589 + 3 1.27226 - 16 91 48.2 - 0.6 + 8.115 - 9.0000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.162 + 21 + 18.703 - 7 - 0.589 + 3 1.27229 - 16 91 48.2 - 0.6 + 8.115 - 9.0000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.162 + 21 + 18.704 - 7 - 0.461 + 3 1.27229 - 16 91 48.2 - 0.6 + 8.115 - 9.0000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.104 + 21 + 18.714 - 7 - 0.461 + 3 1.27229 - 16 91 48.2 - 0.6 + 8.115 - 9.0000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.104 + 21 + 18.714 - 7 - 0.461 + 3 1.27229 - 16 91 48.2 - 0.6 + 8.115 - 9.0000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.104 + 21 + 18.714 - 7 - 0.461 + 3 1.27229 - 16 91 48.2 - 0.6 + 8.115 - 9.0000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.104 + 21 + 18.714 - 7 - 0.461 + 3 1.27229 - 16 94 48.2 - 0.6 + 8.115 - 9.00000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.												1
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	40.9	0.7112	0.0000	+ 0.71350 + 1	- 0.530 + 1	T 14.303 - 0	T 32.077 7 21	+ 10.032 - 7	- 1./34 + 3	1.27213 — 10	95 19.0 - 0.7	+ 6.003
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	49.0	0.7122	0.0000	+ 0.71427 + 1								
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
49.6 0.7182 0.0000 + 0.71840 + 1 - 0.543 + 1 + 14.420 - 6 + 33.099 + 21 + 18.697 - 7 - 0.844 + 4 1.27221 - 16 92 35.1 - 0.6 + 8.111 - 49.7 0.7192 0.0000 + 0.71908 + 1 - 0.544 + 1 + 14.416 - 6 + 33.131 + 21 + 18.703 - 7 - 0.716 + 4 1.27224 - 16 92 11.6 - 0.6 + 8.114 - 49.8 0.7202 0.0000 + 0.71977 + 1 - 0.545 + 1 + 14.429 - 6 + 33.162 + 21 + 18.709 - 7 - 0.589 + 3 1.27226 - 16 91 48.2 - 0.6 + 8.116 - 49.9 0.7212 0.0000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.194 + 21 + 18.714 - 7 - 0.461 + 3 1.27229 - 16 91 24.7 - 0.6 + 8.115 -	49.4	3.7102	0.0000	7 0.71/02 7 1	- 0.542 T 1	1 14.3/4 0	33.030 T 21		1.099 T 4	1.2/217 - 10	1 1	
49.7 0.7192 0.0000 + 0.71908 + 1 - 0.544 + 1 + 14.416 - 6 + 33.131 + 21 + 18.703 - 7 - 0.716 + 4 1.27224 - 16 92 11.6 - 0.6 + 8.114 - 49.8 0.7202 0.0000 + 0.71977 + 1 - 0.545 + 1 + 14.429 - 6 + 33.162 + 21 + 18.709 - 7 - 0.589 + 3 1.27226 - 16 91 48.2 - 0.6 + 8.115 - 49.9 0.7212 0.0000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.194 + 21 + 18.714 - 7 - 0.461 + 3 1.27229 - 16 91 24.7 - 0.6 + 8.115 -											92 58.5 — 0.7	+ 8.108
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
49.9 0.7212 0.0000 + 0.72045 + 1 - 0.545 + 1 + 14.443 - 6 + 33.194 + 21 + 18.714 - 7 - 0.461 + 3 1.27229 - 16 91 24.7 - 0.6 + 8.115 -												
- 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1												
	لتنا	,2				1 1111	1 . 35 -31 . 3.	, ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,			1 / 3	

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimal angesetzt.

Tafel Xc.

Arg.	τ'	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{\mathrm{I}}$	$egin{array}{c} m{B_{\mathrm{I}}} \ (m{g} \ m{\sin} \ m{G})_{\mathrm{I}} \end{array}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{ m I}$	C	\ <b>D</b>	log h	H	i
50.0	0.7222	080000	+ 0.72114 + 1	- o"546 + I	+ 14"457 - 6	+ 33"225 + 21	+ 18"718 - 7	- o"334 + 3	1.27233 16	91° 1′3 — 0′6	+8"120 -8
50.1	0.7232	0.0000	+ 0.72182 + 1	- 0.546 + I	+ 14.470 - 6	+ 33.257 + 21	+ 18.721 - 7	- 0.206 + 3	1.27237 - 17	90 37.8 0.6	+ 8.122 - 8
50.2	0.7242	0.0000	+ 0.72251 + 1	- 0.546 + I	+ 14.484 6	+ 33.288 + 21	+ 18.724 - 7	— o.o78 <b>+</b> 3	1.27241 - 17	90 14.3 - 0.6	+ 8.123 - 8
50.3	0.7252	0.0000	+ 0.72319 + 1	- 0.547 + z	+ 14.498 6	+ 33.320 + 21	+ 18.726 - 7	+ 0.050 + 3	1.27245 17	89 50.9 0.6	+ 8.124 - 8
50.4	0.7262	0.0000	+ 0.72388 + 1	- 0.547 + I	+ 14.512 - 6	+ 33.351 + 21	+ 18.728 - 7	+ 0.177 + 3	1.27250 17	89 27.4 - 0.5	+ 8.124 - 8
50.5	0.7272	0.0000	+ 0.72456 + 1	- 0.547 + I	+ 14.525 - 6	+ 33.383 + 21	+ 18.728 - 7	+ 0.305 + 3	1.27255 - 17	89 3.9 0.5	+ 8.125 - 8
50.6	0.7282	0,0000	+ 0.72525 + 1	- 0.547 + I		+ 33.414 + 21				88 40.5 - 0.5	
50.7	0.7292	0.0000	+ 0.72593 + 1	- 0.547 + I		+ 33.446 + 21				88 17.0 - 0.5	
50.8	0.7302	0.0000	+ 0.72662 + 1	- 0.547 + I	+ 14.567 - 6	+ 33-477 + 21	+ 18.725 - 7	+ 0.689 + 2	1.27272 - 17	87 53.5 0.5	+ 8.124 - 8
50.9	0.7312	0.0000	+ 0.72730 + I	- 0.546 + I	+ 14.580 - 6	+ 33.509 + 21	+ 18.723 - 7	+ 0.817 + 2	1.27279 - 17	87 30.0 — 0.5	+ 8.123 - 8
51.0	0.7322	0.0000	+ 0.72799 + 1	-0.546 + 1	± 14 504 6	+ 33.540 + 21	± 18.720 - 7	+ 0 045 + 0	T 27285 T7	87 66-05	48.00
51.1	0.7332	0.0000	+ 0.72867 + 1	- 0.546 + I		+ 33.572 + 21					
51.2	0.7342	0.0000	+ 0.72936 + 1	-0.545 + I		+ 33.603 + 21			1.27300 — 17		
51.3	0.7352	0.0000	+ 0.73004 + 1	-0.544 + I	+ 14.635 - 6	+ 33.635 + 21	+ 18.706 - 7	+ 1.329 + 2		85 56.2 - 0.4	
51.4	0.7362	- o.ooo1	+ 0.73073 + 1	- 0.544 + I		+ 33.666 + 21					
			l	l I. I							
51.5	0.7372	- 0.0001	+ 0.73141 + 1	- 0.543 + 1		+ 33.698 + 21					
51.6 51.7	0.7382 0.7392	0.0001	+ 0.73210 + 1	- 0.542 + 1 - 0.541 + 1		+ 33.730 + 21 + 33.761 + 21				84 22.3 - 0.4	+8.106 -8
51.8	0.7402	- 0.0001	+ 0.73348 + 1	- 0.540 + I		+ 33.793 + 21					
51.9	0.7412	- 0,0001	+ 0.73417 + 1	- 0.539 + I		+ 33.825 + 21					
52.0	0.7432	o.ooo1	+ 0.73485 + 1	- o.538 + 1		+ 33.856 + 21				83 11.9 - 0.3	
52.1	0.7432		+ 0.73554 + I	- 0.536 + 1		+ 33.888 + 21					
52.2	0.7442	0.0001	+ 0.73623 + I	- 0.535 + 1		+ 33 920 + 22				82 25.0 - 0.3	
52.3	0.7452	- 0.0001	+ 0.73693 + 1	- 0.533 + 1		+ 33.952 + 22			1.27402 17		
52.4	0.7462	-0.0001	+ 0.73762 + 1	- 0.532 + I	+ 14.707 - 0	+ 33.984 + 22	+ 10.599 - 0	+ 2.735 0	1.27413 — 17	81 38.1 - 0.3	+ 8.069 - 0
52.5	0.7472	0.0001	+ 0.73831 + 1	- o.530 + 1	+ 14.801 - 6	+ 34.015 + 22	+ 18.585 - 8	+ 2.862 0	1.27425 17	81 14.7 - 0.2	+ 8.063 - 8
52.6	0.7482	— o.ooo1	+ 0.73900 + 1	- 0.529 + I		+ 34.047 + 22			1.27437 17	80 51.2 - 0.2	+ 8.056 - 8
52.7	0.7492	0.0001	+ 0.73970 + 1	- 0.527 + I		+ 34-079 + 22		+ 3.117 0	1.27449 - 17		+ 8.050 - 8
52.8	0.7502	- 0.0001	+ 0.74039 + I	- 0.525 + 1		+ 34.111 + 22			1.27461 - 17		
52.9	0.7512	0.0001	+ 0.74109 + 1	- 0.523 + I	+ 14.857 - 0	+ 34.143 + 22	+ 10.521 - 0	+ 3.371 0	1.27474 — 17	79 41.0 0.2	+ 8.035 - 8
53.0	0.7522	- o.ooo1	+ 0.74179 + 1	- 0.521 + I	+ 14.871 - 6	+ 34.176 + 22	+ 18.503 - 8	+ 3.498 0	1.27487 - 17	79 17.6 0.2	+ 8.027 - 8
53.1	0.7532	- o.ooo1	+ 0.74249 + 1	- 0.519 + I	+ 14.885 - 6	+ 34.208 + 22		+ 3.625 - 1		78 54.2 — 0.2	
53.2	0.7542	1000.0	+ 0.74319 + 1	- 0.516 + 1	+ 14.899 - 6	+ 34.240 + 22		+ 3.752 - 1		78 30.8 — 0.2	
53-3	0.7552	o.0001	+ 0.74389 + 1	-0.514 + I		+ 34.272 + 22		+ 3.879 - 1		78 7.4 0.1	
53-4	0.7562	0.0001	+ 0.74460 + 1	- 0.512 + I	+ 14.927 - 0	+ 34.305 + 22	+ 18.424 - 8	+ 4.006 - 1	1.27542 — 18	77 44.0 - 0.1	+ 7.993 - 8
j3-5 l	0.7572	- 0,0001	+ 0.74530 + 1	0.509 + I	+ 14.941 - 6	+ 34.337 + 22	+ 18.403 - 8	+ 4.132 - 1	1.27556 18	77 20.6 - 0.1	+ 7.984 - 8
;3.6	0.7582	- 0.0001	+ 0.74601 + 1	- 0.507 + I	+ 14.955 6	+ 34.370 + 22	+ 18.380 - 8	+ 4.259 - 1	1.27571 — 18	76 57.3 — 0.1	+ 7.974 - 8
13-7	0.7592	0,0001	+ 0.74672 + 1	- 0.504 + I	+ 14.970 - 6	+ 34.402 + 22	+ 18.357 - 8	+ 4.385 - 1	1.27586 - 18	76 33.9 - 0.1	+ 7.964 - 8
;3.8	0.7602	0.0001	+ 0.74743 + I	- o.501 + 1		+ 34-435 + 22			1.27601 — 18	76 10.6 — 0.1	
i3-9	0.7612	- o.ooo1	+ 0.74814 + 1	- 0.499 + I	+ 14.998 - 6	+ 34.467 + 22	+ 18.309 - 8	+ 4.637 - 2	1.27617 - 18	75 47.2 0.0	+ 7.943 - 8
<b>;4.0</b>	0.7622	0.0001	+ 0.74885 + 1	- 0.496 + 1	+ 15.012 - 6	+ 34.500 + 22	+ 18.284 - 8	+ 4.763 - 2	1.27633 - 18	75 23.9 0.0	+ 7.933 - 8
	0.7632	- o.ooo1	+ 0.74956 + 1	- 0.493 + I	+ 15.027 - 6	+ 34.533 + 22	+ 18.258 - 8	+ 4.889 - 2	1.27649 18	75 0.6 0.0	+ 7.921 - 8
		1000.0	+ 0.75028 + 1	→ 0.490 + 1	+ 15.041 6	+ 34.566 + 22	+ 18.232 - 7	+ 5.014 - 2	1.27665 - 18	74 37.3 0.0	+ 7.910 8
	0.7652		+ 0.75100 + 1	— 0.487   <b>+</b> 1	+ 15.055 - 6	+ 34.599 + 22	+ 18.204 - 7	+ 5.140 - 2	1.27682 - 18	74 14.0 0.0	+ 7.898 - 8
4-4	0.7662	0.0001	+ 0.75172 + 1	— 0.483  + 1	+ 15.070 - 6	+ 34.632 + 22	+ 18.176 - 7	+ 5.265 - 2	1.27699 — 18	73 50.7 0.0	+ 7.886 - 8
4-5	0.7672	0.0001	+ 0.75244 + 1	- 0.480 + 1	+ 15,084 - 6	+ 34.665 + 22	+ 18,147 - 7	± 5.300 - 2	1,27716 - 18	73 27.4 0.0	+ 7.873 - 8
4.6	0.7682	- 0.0001	+ 0.75316 + 1			+ 34.699 + 22					+ 7.860 - 8
4.7	0.7692	— о.ооот	+ 0.75389 + 1	- 0.473 + 1	+ 15.113 - 6	+ 34.732 + 22	+ 18.087 - 7	+ 5.640 3	1.27752 - 18	72 40.9 + 0.1	
	0.7702	0.0001	+ 0.75462 + 1	- 0.470 + i	+ 15.128 - 6	+ 34.766 + 22	+ 18.056 7	+ 5.764 - 3	1.27770 — 18	72 17.7 + 0.1	+ 7.834 - 8
	0.7712	- 0.0001	+ 0.75535 + 1			+ 34.799 + 22					
5.0	0.7722	0.0001	+ 0.75608 + 1	- 0.463 + 1	+ 15.157 - 6	+ 34.833 + 22	+ 17.992 - 7	+ 6.013 - 3	1.27807 - 18	71 31.3 + 0.1	+ 7.806 - 8
				<u></u>		<del> </del>		<u> </u>	<u> </u>		

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $=\frac{t_o-1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale gesetzt.

Digitized by Google

Tafel Xc.

		-		_	70		· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	r	1	<u> </u>	<del></del>	
Arg. I	τ'	$E_{\rm I}$	$A_{\mathrm{I}}$		$egin{array}{c} oldsymbol{B_{\mathrm{I}}} \ (g \sin G)_{\mathrm{I}} \end{array}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{\mathrm{I}}$	C	D	log h	H	i
55.0	0.7722	0ª0001	+ 0.75608	+ 1	- o"463 + 1	+ 15"157 - 6	+ 34"833 + 22	+ 17"992 - 7	+ 6"013 - 3	1.27807 — 18	71°31′3 + 0′1	+ 7"804 - 5
55.1	0.7732	0.0001	+ 0.75681	+ 1	— 0.459 + 1	+ 15.172 - 6	+ 34.867 + 22	+ 17.959 - 7	+ 6.136 - 3		71 8.1 + 0.1	+ 7.791 -8
55.2	0.7742	- 0.0002	+ 0.75755		0.455 +		+ 34.901 + 22		+ 6.260 - 3		70 44.9 + 0.1	+ 7.776 - l
55.3	0.7752	- 0.0002	+ 0.75829	. 1	- 0.451 +		+ 34.935 + 22			2 1	70 21.7 + 0.1	+ 7.761 - 9
55-4	0.7762	0.0002	+ 0.75903	+ 1	一 0.447 十 i	+ 15.216 - 6	+ 34.969 + 22	+ 17.855 - 7	+ 6.507 - 4	1.27884 — 18	69 58.6 + 0.1	+ 7.746 - 8
55-5	0.7772	0.0002	+ 0.75977	+ 1	0.443 + :	+ 15.231 - 6	+ 35.003 + 22	+ 17.819 - 7	+ 6.630 - 4	1.27904 — 18	69 35.4 + 0.2	+ 7.73c -8
55.6	0.7782	- 0.0002	+ 0.76051	+ 1	— 0.439 <b>+</b> :		+ 35.037 + 22				69 12.3 + 0.2	+ 7.714 - 8
55.7	0.7792	0.0002			- 0.435 + :		+ 35.072 + 22		+ 6.876 - 4		68 49.2 + 0.2	+ 7.698 - 8
55.8	0.7802	- 0.0002	+ 0.76201		- 0.431 +		+ 35.106 + 22					+ 7.681'-8 + 7.664;-8
55.9	0.7812	0.0002	+ 0.76277	т,	- 0.426 + 1	T 15.291 - 0	+ 35.141 + 22	+ 17.00/ - /	7.120 - 4	1.2,900	00 3.0 7 0.2	7.004 - 0
56.o	0.7822	0.0002	+ 0.76352	+ 1	0.422 + :		+ 35.176 + 22					+ 7.647 - 1
56. r	0.7832	0.0002	+ 0.76428		- 0.417 +		+ 35.210 + 22				67 16.8 + 0.3	+ 7.63c - 8
56.2	0.7842	0.0002	+ 0.76504		- 0.413 +		+ 35.245 + 22				66 53.8 + 0.3	+ 7.612 - 5
56.3	0.7852	- 0,0002	+ 0.76580		- 0.408 +		+ 35.281 + 22				66 30.8 + 0.3 66 7.7 + 0.3	+ 7-594 - 8 + 7-594 - 8
56.4	0.7862	0,0002	+ 0.76657	T 1	- 0.404 +		+ 35.316 + 22	1				+ 7-575 -*
56.5	0.7872	0.0002	+ 0.76734	+ 1	0.399 + 1	+ 15.383 - 6	+ 35.351 + 23	+ 17.419 - 7	+ 7.848 5	1.28115 - 18	65 44.7 + 0.3	+ 7.557 - 8
56.6	0.7882	0.0002	+ 0.76811	+ 1	- 0.394	+ 15.398 - 7	+ 35.387 + 23				65 21.8 + 0.3	+ 7.537 -3
56.7	0.7892	0.0002		+ 1	— o.389		+ 35.422 + 23				64 58.8 + 0.3	+ 7.518 -
56.8	0.7902	0,0002		+ 1		+ 15.429 - 7					64 35.8 + 0.3	+ 7.498 -
56.9	0.7912	0,0002	+ 0.77044	+ 1	— o.379	+ 15.445 - 7	+ 35.494 + 23	+ 17.239 - 0	+ 0.328 - 5	1.20205 — 19	04 12.9 7 0.4	+ 7-478 - 1
57.0	0.7922	0.0002	+ 0.77122	+ 1	- 0.374	+ 15.461 - 7	+ 35.530 + 23	+ 17.192 - 6	+ 8.447 - 5	1.28229 19	63 50.0 + 0.4	+ 7.458 - 7
57.1	0.7932	0.0002	+ 0.77201	+ 1			+ 35.566 + 23	1 1	+ 8.566 - 6	- 1		+ 7-438 - 1
5 <b>7.2</b>	0.7942	0.0002	+ 0.77280		— o.364	+ 15.492 - 7					63 4.2 + 0.4	+ 7.417 - 1
57.3	0.7952	0,0002	+ 0.77359		— o.359	+ 15.508 - 7	+ 35.639 + 23	+ 17.048 - 6	+ 8.803 - 6	1.28299 - 19	60 18 5 + 0.4	+ 7.396 1
57-4	0.7962	0.0002	+ 0.77438	+ 1	- 0.354	+ 15.524 - 7	+ 35.070 + 23	+ 16.998 - 6	+ 8.921 - 0	1.28323 - 19	02 10.5 + 0.4	+ 7.374 - 1
5 <b>7.5</b>	0.7972	0.0002	+ 0.77518	+ r	- o.348	+ 15.540 - 7	+ 35.712 + 23	+ 16.948 - 6	+ 9.039 - 6	1.28347 19	61 55.7 + 0.4	+ 7.352 - 1
57.6	0.7982	0.0002	1	+ r	- o.343	+ 15.556 - 7						+ 7.330 - 1
57.7	0.7992	- 0.0002	+ 0.77678	+ 1	- o.337		+ 35.786 + 23					+ 7.308 - 7
5 <b>7.8</b>	0.8002	0.0002	+ 0.77759	0			+ 35.823 + 23		+ 9.390 - 6			+ 7.285 - 1
57.9	0.8012	0.0002	+ 0.77840	0	- 0.326 C	+ 15.605 - 7	+ 35.861 + 23	+ 10.740 - 6	+ 9.506 - 6	1.20444 - 19	60 24.6 + 0.5	+ 7.262 -1
58.o	0.8022	0,0002	+ 0.77922	o	- 0.321	+ 15.621 - 7	+ 35.898 + 23	+ 16.686 - 6	+ 9.622 - 7	1.28469 — 19	60 1.8 + 0.5	+ 7.239 -1
58. r	0.8032	0.0002	+ 0.78003	0	- o.315		+ 35.936 + 23				59 39.1 + 0.5	+ 7.215 -1
58.2	0.8042	0,0002	+ 0.78085	0			+ 35.974 + 23		+ 9.853 - 7			+ 7.1911
58.3	0.8052		+ 0.78168	0	1 1		+ 36.011 + 23		+ 9.968 - 7			+ 7.167 - 1 + 7.143 - 1
58.4	0.8062	0,0002	+ 0.78251	0	— 0.298	+ 15.087 - 7	+ 36.050 + 23	T 10.404 - 5	7 10.062 - 7	1.20570 — 19	30 3 1 0.3	T /45 - /
58.5	0.8072	0.0002	+ 0.78334	o	- 0.292		+ 36.088 + 23					+ 7.118 - 1
58.6	0.8082	0.0002	+ 0.78417	0		+ 15.720 - 7	+ 36.126 + 23	+ 16.350 - 5	+ 10.310 - 7	1.28621 — 19	57 45-9 + 0.6	+ 7.093 - 1
58.7	0.8092	0,0002	+ 0.78501	0	1 1		+ 36.165 + 23				57 23.3 + 0.6	+ 7.068 - 1
58.8	0.8102	0.0002	+ 0.78585	0	1		+ 36.204 + 23				57 0.7 + 0.6 56 28-11 + 0.6	+ 7.042 -1
58.9	0.8112	0,0002	+ 0.78670	0			+ 36.243 + 23	i i			56 38.1 + 0.6	+ 7.016, - 1
59.0	0.8122	0,0002	+ 0.78754	o	- 0.262	+ 15.788 - 7						+ 6.990 - 1
59.1		0,0002		0	- o.255	+ 15.805 - 7	+ 36.321 + 23	+ 16.051 - 5	+ 10.873 - 8	1.28751 - 19	55 53.1 + 0.6	
59.2		0.0002		0	- 0.249	+ 15.822 - 7	+ 36.360 + 23	+ 15.989 - 5	+ 10.985 - 8	1.28777 - 19	55 30.0 + 0.6	+ 6.930 -
59·3 59·4	_	0.0002 0.0002	+ 0.79011	0	- 0.243 - 0.237	+ 15.839 - 7 + 15.857 - 7	+ 36.440 + 23	+ 15.927 - 5	+ 11.096 8	1.28830 - 10	55 0.1 + 0.7 54 45.7 + 0.7	+ 6.88 <i>z</i> - 6
39.4	3.0102	. 0.002	1, 0.79097	,	l i	1	1			1		
59.5	0.8172		+ 0.79184	0	- o.230	+ 15.874 - 7	+ 36.480 + 23	+ 15.800 - 5	+ 11.317 - 8	1.28857 - 19	54 23.2 + 0.7	+ 6.84 - 6
59.6		0.0002	+ 0.79271			+ 15.892 - 7						+ 6.8x - 6 + 6.798 - 6
59.7	0.8192	0,0002 0,0002	+ 0.79359 + 0.79447	0	- 0.218 c	+ 15.909 - 7 + 15.927 - 7	+ 30.500 + 23	+ 15.070 - 4	+ 11.530 - 8	1.28911 - 19	53 16.1 + 0.7	+ 6.7% -6
59.8 59.9	0.8212		+ 0.79447	0		+ 15.927 - 7	+ 36.6641 + 23	+ 15.538 - 4	+ 11.753 - 8	1.28065 - 10	52 53.7 + 0.7	+ 6.741 - 5
60.0	•	- 0,0002	+ 0.79623	0	_1	+ 15.962 - 7	+ 36.682 + 23	+ 15.471 - 4	+ 11.861 - 8	1.28992 - 10	52 31.4 + 0.7	+ 6.712 -
	1		• • • • • • • • • • • • • • • • • • •		, ,	1 . === /	1 . 5	1 7 7 7	1	1 "   "		

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimal angesetzt.



Tafel Xc.

Arg.	ı t'	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{\mathrm{I}}$	$B_{\mathrm{I}}$ $(g\sin G)_{\mathrm{I}}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{\mathrm{I}}$	С	D	log h	H	i
:	0,8222	allann=	!		+ xello60	+ 36"682 + 23	± ve"		V 08000	50°25'4 1 5'-	+ 6"max 6
10.0 1.0d	0.8232	0,0002	+ 0.79623 0 + 0.79712 0	-	+ 15"962 - 7 + 15.980 - 7	+ 36.723 + 23	+ 15"471 - 4 + 15.403 - 4			52°31'4 + 0'7	+6"712 - 6 +6.682 - 6
	0.8242	- 0,0002	+ 0.79802 1	- 1	+ 15.998 - 7	+ 36.764 + 23		+ 11.969 - 9 + 12.076 - 9		51 46.8 + 0.7	+6.653 - 6
	0.8252	- 0.0002	+ 0.79892 - 1	- 1		+ 36.805 + 23	+ 15.267 - 4		1.29073 — 19		+ 6.623 6
-	0.8262	0.0002	+ 0.79982 1			+ 36.847 + 23	+ 15.197 - 4		1.29101 - 19		+ 6.593 - 6
La -	l l					1 -6 99-1					
£	0.8272 0.8282	0,0002	+ 0.80072 - 1 + 0.80163 - 1	, -		+ 36.889 + 23 + 36.931 + 23	+ 15.127 - 4 + 15.056 - 4		1.29128 — 19		+6.562 - 6 + 6.532 - 6
	0.8292	0,0002	+ 0.80255 - 1			+ 36.973 + 23		+ 12.605 - 9		49 55.8 + 0.8	+ 6.501 - 6
	0.8302	0,0002	+ 0.80347 - 1	- 1		+ 37.015 + 23		+ 12.709 - 9		49 33.6 + 0.8	+ 6.469 - 5
<b>50.</b> 9	0.8312	0,0002	+ 0.80439 — t	— o.138 о	+ 16.126 - 7	+ 37.057 + 23	+ 14.839 - 3	+ 12.813 - 9	1.29238 19	49 11.5 + 0.8	+ 6.438 - 5
ir.o	0.8322	0.0002	+ 0.80531 - 1	- o.131 o	+ 16.144 - 7	+ 37.100 + 23	+ 14.766 3	+ 12.016 - 9	1.29266 19	48 49.4 + 0.8	+ 6.406 - 5
jr.1	-	- 0.0002	+ 0.80624 - 1			+ 37.143 + 23		+ 13.019 - 9		48 27.3 + 0.8	+ 6.374 - 5
ìt.2	0.8342	0.0002	+ 0.80718 - 1	1 1		+ 37.186 + 23		+ 13.122 - 9		48 5.2 + 0.8	+ 6.341 - 5
	0.8352	0,0002	+ 0.80812 - 1	- 0.110 0	+ 16.200 - 7	+ 37.229 + 23	+ 14.542 - 3	+ 13.224 - 9	1.29349 19	47 43.2 + 0.9	+ 6.309 - 5
11.4	0.8362	- 0.0002	+ o.8ogo6 — I	- 0.103 o	+ 16.219 - 7	+ 37.272 + 23	+ 14.467 - 3	+ 13.325 - 9	1.29377 - 19	47 21.2 + 0.9	+ 6.276 - 5
i1.5	0.8372	0.0002	+ 0.81000 - 1	- 0.096 o	+ 16.238 - 7	+ 37.316 + 23	+ 14.390 - 3	+ 13.426 - 9	1.29404 - 19	46 59.2 + 0.9	+ 6.243 - 5
iz.6	0.8382	0,0002	+ 0.81095 - 1			+ 37.360 + 23		+ 13.526 - 10		46 37.2 + 0.9	+ 6.209 - 5
	0.8392	<b>— 0,0002</b>	+ 0.81191 - 1			+ 37.404 + 23	+ 14.236 - 2	- 1		46 15.2 + 0.9	+ 6.176 - 5
	0.8402	- 0.0002	+ 0.81287 - 1			+ 37.448 + 23	+ 14.157 - 2			45 53.3 + 0.9	+6.142 - 5
i1.9	0,8412	0.0003	+ 0.81383 - 1	- o.o69 o	+ 10.315 - 7	+ 37.492 + 23	+ 14.079 - 2	+ 13.824 - 10	1.29515 - 19	45 31.4 + 0.9	+ 6.107 - 5
2.0	0.8422	0.0003	+ 0.81480 - 2	- 0.062 0	+ 16.334 - 7	+ 37.537 + 23	+ 13.999 - 2	+ 13.922 - 10	1.29543 19	45 9.5 + 0.9	+ 6.073 - 5
2.1	0.8432	<b></b> 0.0003	+ 0.81577 - 2			+ 37.582 + 23		+ 14.020 - 10		44 47.6 + 0.9	+ 6.038 - 4
2.2	0.8442	0,0003	+ 0.81674 - 2			+ 37.627 + 23		+ 14.117 - 10		44 25.8 + 0.9	+ 6.003 - 4
12.3	0.8452 0.8462	0.0003 0.0003	+ 0.81772 - 2 + 0.81871 - 2		1 1	+ 37.672 + 23 + 37.717 + 23		+ 14.214 - 10 + 14.310 - 10	1,29626 — 19	44 4.0 + 1.0 43 42.2 + 1.0	+ 5.968 - 4 + 5.933 - 4
	0.0402	0.0003	, 61616,1	5,033	1 10.4.3	' 3/././  ' -3	13.5,5	14.310		73 7	T 3.933
i2.5	0.8472	<b>— 0.0003</b>	+ 0.81970 - 2	o.o26 o		+ 37.763 + 23	+ 13.594 - 2	+ 14.405 — 10	1.29681 — 19	43 20.4 + 1.0	+ 5.897 - 4
2.6	0.8482	— o.ooo3	+ 0.82069 - 2	- 0.019 0		+ 37.808 + 23		+ 14.500 - 10	1.29709 - 19	42 58.6 + 1.0	+ 5.861 - 4
i2.7 i2.8	0.8492 0.8502	— 0.0003 — 0.0003	+ 0.82169 - 2 + 0.82269 - 2			+ 37.854 + 23 + 37.900 + 23	+ 13.427 - 1			42 36.9 + 1.0	+ 5.825 - 4 + 5.788 - 4
	0.8512	- 0.0003	+ 0.82369 - 2			+ 37.947 + 23	+ 13.343 - 1 + 13.259 - 1	+ 14.782 - 10		42 15.2 + 1.0 41 53.5 + 1.0	+ 5.752 - 4
						. '					
- 1	0.8522	-	+ 0.82470 - 2			+ 37.993 + 23		+ 14.874 10		41 31.8 + 1.0	+ 5.715 - 4
- 1	0.8532 0.8542	0,0003 0,0003	+ 0.82571 - 2 + 0.82673 - 2	+ 0.016 0		+ 38.040 + 23 + 38.087 + 23		+ 14.966 - 10 + 15.058 - 10	1.29846 — 18 1.29873 — 18	41 10.1 + 1.0	+ 5.678 - 4 + 5.640 - 4
3.3	0.8552	o.coo3	+ 0.82775 - 3	+ 0.030 - 1		+ 38.134 + 23		+ 15.149 - 10		40 26.9 + 1.1	+ 5.603 - 4
	0.8562	- 0.0003	+ 0.82878 - 3	- 1		+ 38.181 + 23	1	+ 15.239 - 10			+ 5.565 - 4
ارا										20.42.8	
3.5 3.6	0.8572 0.8582	0.0003 0.0003	+ 0.82981 - 3 + 0.83085 - 3	+ 0.045 - 1 + 0.052 - 1		+ 38.229 + 23 + 38.276 + 23		+ 15.329 - 10 + 15.418 - 10	****	39 43.7 + 1.1 39 22.2 + 1.1	+ 5.527 - 4 + 5.488 - 3
3.7		0,0003		+ 0.059 - 1		+ 38.324 + 23		+ 15.418 - 10		39 0.7 + 1.1	+ 5.450 - 3
	0.8602	0,0002		+ 0.066 - 1		+ 38.372 + 23		+ 15.595 - 11		38 39.2 + 1.1	+ 5.411 - 3
3-9	0.8612	0.0002	+ 0.83398 - 3	+ 0.073 - 1	+ 16.719 - 8	+ 38.421 + 23	+ 12.383 0	+ 15.682 - TI	1.30063 - 18	38 17.7 + 1.1	+ 5.372 - 3
4.0	o.8622	0,0002	+ 0.83503 - 3	+ 0.80 - 1	± 16.740 8	+ 38.469 + 23	+ 12.292 0	+ 15.769 - 11	T 30080 78	37 56.2 + 1.1	+ 5.332 - 3
	0.8632		+ 0.83609 - 3			+ 38.518 + 23		+ 15.855 - 11			+ 5.332 3 + 5.293 - 3
	0.8642		+ 0.83715 - 3	+ 0.094 - 1	+ 16.782 - 8	+ 38.567 + 23	+ 12.109 0	+ 15.940 11		_ 1 _ 1	
4.3	0.8652		+ 0.83821 - 3	+ 0.101 - 1	+ 16.804 - 8	+ 38.616 + 23	+ 12.017 0	+ 16.025 11			+ 5.213 - 3
4-4	0.8662	0.0002	+ 0.83928 - 3	+ 0.108 - 1	+ 15.825 - 8	+ 38.665 + 23	+ 11.925 0	+ 16.109 11	1.30195 18	36 30.6 + 1.2	+ 5.173 - 3
4.5	0.8672	0,0002	+ 0.84035 - 4	+ 0.115 - 1	+ 16.847 - 8	+ 38.714 + 23	+ 11.832 + 1	+ 16.193 11	1.30222 - 18	36 9.2 + 1.2	+ 5.133 - 3
4.6	0.8682	0.0002	+ 0.84143 - 4	+ 0.122 - 1	+ 16.868 - 8	+ 38.764 + 23	+ 11.738 + 1	+ 16.276 - 11	1.30248 18	35 47.9 + 1.2	+ 5.092 - 3
4-7	0.8692	0,0002		+ 0.129 - 1	+ 16.890 8	+ 38.814 + 23	+ 11.644 + 1	+ 16.358 - 11	1.30274 — 18	35 26.6 + 1.2	+ 5.051 - 3
4.8	0.8702	0,0002				+ 38.864 + 23					+ 5.010 - 3
	0.8712 0.8722	0.0002 0.0002	+ 0.84469 - 4 + 0.84578 - 4	+ 0.143 - 1		+ 38.914 + 23 + 38.965 + 23				34 44.0 + 1.2 34 22.8 + 1.2	+ 4.969 - 2 + 4.927 - 2
5.0	0.0/22	0.0002	. 0.043/0 4	, 5,,,50	1.2.933	35.953 1- 23			30331 - 16	7 22.0	1.9-/

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale gesetzt.



Tafel Xc.

Arg				$B_{\mathrm{I}}$				,,	· , ,		
Arg.	τ'	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{\rm I}$	$(g\sin^{1}G)_{\mathrm{I}}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{ m I}$	C	D	log h	H	i
65.0	0.8722	— 0 <sup>8</sup> 0002	+ 0.84578 - 4	+ 0"150 - 1	+ 16"955 - 8	+ 38"965 + 23	+ 11"358 + 1	+ 16"601 - 11	1.30351 — 18	34°22'8 + 1'2	+ 4"927 - 2
	0.8732	0,0002	+ 0.84688 - 4	+ 0.157 - 1				+ 16.680 - 11		34 1.6 + 1.2	+ 4.886 - 2
	0.8742	0.0002	+ 0.34798 - 4	+ 0.164 - 1			+ 11.165 + 1			33 40.3 + 1.2	+ 4.844 - :
	0.8752 0.8762	0,0002 0,0002	+ 0.84909 - 4 + 0.85020 - 4	+ 0.171 - 1	+ 17.022 - 8 + 17.044 - 8			+ 16.838 - 11 + 16.915 - 11		33 19.2 + 1.2 32 58.0 + 1.2	+ 4.802 - 2 + 4.759 - 2
٠3	0.0,02	0,0002	1 0,03020 4	' ' ' '	1 . 7	1 39.100 7 23	1 10.9/.	1 -0.9.3	1,31433	32 3	4.739
65.5	0.8772	0.0002	+ 0.85131 - 4	+ o.184 - 1	+ 17.066 - 8	, ,	+ 10.873 + 2	+ 16.992 - 11	1.30478 17	32 36.8 + 1.2	+ 4.717 - 2
	0.8782	0.0002	+ 0.85243 - 4		+ 17.089 - 8			+ 17.069 - 11		32 15.7 + 1.2	+ 4.674 - 2
	o.8792 o.8802	- 0.0002 - 0.0002	+ 0.85355 - 5 + 0.85468 - 5	+ 0.198 — 1 + 0.204 — 1		+ 39.323 + 23 + 39.375 + 23	+ 10.675 + 2 + 10.576 + 2	+ 17.144 - 11 + 17.219 - 11		31 54.6 + 1.3 31 33.5 + 1.3	+ 4.631 - 2
	0.8812	- 0,0002	+ 0.85581 - 5	+ 0.211 - 1		+ 39.427 + 23	+ 10.476 + 2			31 12.4 + 1.3	+ 4-545 -2
1 1											
	0.8822	0,0002	+ 0.85694 - 5	+ 0.218 - 1		+ 39.479 + 23	+ 10.376 + 2			30 51.4 + 1.3	+ 4.501 - 2
	0.8832 0.8842	0,0002 0,0002	+ 0.85808 — 5 + 0.85923 — 5	+ 0.224 - 1 + 0.231 - 1	+ 17.202 - 8	+ 39.531 + 23 + 39.584 + 23	+ 10.275 + 2 + 10.174 + 3	+ 17.440 - II + 17.512 - II		30 30.3 + 1.3 30 9.3 + 1.3	+ 4.458 - 2 + 4.454 - 1
	0.8852	- 0.0002	+ 0.86037 - 5		+ 17.248 - 8		+ 10.072 + 3			29 48.3 + 1.3	+ 4-370
	0.8862	- 0,0002	+ 0.86152 - 5			+ 39.690 + 23	+ 9.970 + 3			29 27.3 + 1.3	+ 4-325 - 1
	ا ہے ا		96-69		l.	l. <b>i</b> , i				00 60	
	0.88 <b>72</b> 0.8882	0,0002 0,0002	+ 0.86268 5 + 0.86383 5	+ 0.250 - 1 + 0.257 - 1		+ 39.743 + 23 + 39.797 + 23	+ 9.868 + 3 + 9.765 + 3			29 6.3 + 1.3 28 45.4 + 1 3	+ 4.281 - 1 + 4.236 - 1
	0.8892	- 0.0002	+ 0.86500 5	+ 0.263 - 1		+ 39.797 + 23 + 39.850 + 22	+ 9.661 + 3		1 1 1 1	28 24.5 + 1.3	+ 4.191 - 1
	0.8902	0,0002	+ 0.86616 - 6			+ 39.904 + 22	+ 9.557 + 3			28 3.6 + 1.3	+ 4.146-1
66.9	0.8912	0,0002	+ 0.86733 - 6	+ 0.276 - 1	+ 17.388 - 9	+ 39.958 + 22	+ 9.453 + 3	+ 17.997 - 10	1.30812 16	27 42.7 + 1.3	+ 4.101 - t
67.0	0.8922	0.0002	+ 0.86851 6	+ 0.282 - 1	+ 17.411 - 9	+ 40.012 + 22	+ 9.349 + 3	± 18 064 - 10	1.30834 — 16	27 21.8 + 1.3	+ 4.056-1
1 .	0.8932	0.0002	+ 0.86968 — 6	+ 0.288 - 1		+ 40.066 + 22	+ 9.244 + 4			27 0.9 + 1.3	+ 4.010 - 1
	0.8942	0,0002	+ 0.87086 6	+ 0.294 - 1	+ 17.458 - 9		+ 9.138 + 4	_ 1		26 40.1 + 1.3	+ 3 9641
	0.8952	0,0002	+ 0.87205 - 6	+ 0.300 - 1		+ 40.175 + 22				26 19.3 + 1.3	+ 3.918 - 1
67.4	0.8962	0,0002	+ 0.87324 - 6	+ 0.306 - 1	+ 17.506 9	+ 40.230 + 22	+ 8.926 + 4	+ 18.322 - 10	1.30923 16	25 58.4 + 1.3	+ 3.872 - 1
67.5	0.8972	0,0002	+ 0.87443 - 6	+ 0.312 - 1	+ 17.530 - 9	+ 40.285 + 22	+ 8.820 + 4	+ 18.385 10	1.30945 — 16	25 37.7 + 1.3	+ 3.826 3
	0.8982	0.0002	+ 0.87563 - 6	+ 0.318 — 1	+ 17.554 - 9	+ 40.340 + 22	+ 8.713 + 4	+ 18.447 - 10		25 16.9 + 1.4	+ 3.780
1	0.8992	0,0002	+ 0.87683 - 6	+ 0.324 - 1		+ 40.395 + 22	+ 8.605 + 4			24 56.1 + 1.4	+ 3.733 °
	0.9002	0,0002	+ 0.87803 - 6 + 0.87924 - 7	+ 0.330 - 1 + 0.336 - 1		+ 40.451 + 22 + 40.506 + 22	+ 8 497 + 4 + 8.389 + 4	1		24 35.4 + 1.4 24 14.6 + 1.4	+ 3.686 ° + 3.630 °
'				""	1	, ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,		i 1			1
	0.9022	0,0002		+ 0.342 - 1		+ 40.562 + 22	+ 8.281 + 5		1.31050 - 15		+ 3.592
	0.9032	0,0002 0,0002	+ 0.88166 - 7 + 0.88288 - 7	+ 0.347 - 1		+ 40.618 + 22	+ 8.172 + 5			1 1. 1	+ 3.545 ·
	0.9042	- 0.0002	+ 0.88288 - 7 + 0.88410 - 7	+ 0.353 - I + 0.359 - I	+ 17.699 - 9 + 17.724 - 9		+ 8.063 + 5 + 7.953 + 5	1	1.31110 — 15	22 51.9 + 1.4	+ 3.49 <sup>8</sup> 3 + 3.450 3
	0.9062	0,0002		+ 0.364 - 1		+ 40.787 + 22	+ 7.843 + 5		1.31130 15		+ 3.402
			1 - 906							20 - 26	
	0. <b>9072</b> 0. <b>9082</b>	0,0002 0,0002	+ 0.88655 - 7 + 0.88778 - 7	+ 0.370 - 1 + 0.375 - 1		+ 40.844 + 22	+ 7.733 + 5			22 10.6 + 1.4 21 50.0 + 1.4	+ 3.355 ° + 3.307 °
1	0.9092	- 0,0002			+ 17.797 - 9 + 17.822 - 9	+ 40.900 + 22 + 40.957 + 22	+ 7.623 + 5 + 7.512 + 5			21 29.3 + 1.4	+ 3.250
	0.9102	0,0002	+ 0.89025 - 7			+ 41.014 + 22	+ 7.400 + 5		الاا	21 8.7 + 1.4	+ 3.210 0
68.9	0.9112	0,0002	+ 0.89149 - 8	+ 0.391 - 1		+ 41.072 + 22	+ 7.289 + 5		1.31225 - 15	20 48.2 + 1.4	+ 3.162 + 1
60.0	0.9122	0,0002	+ 0.89273 - 8	+ 0.396 - 1	+ 17.807 - 0	+ 41.129 + 22	+ 7.177 + 6	+ 19,237 - 0	1.31243 — 14	20 27.6 + 1.4	+ 3.113+:
69.1	0.9132	0.0002	+ 0.89398 - 8	+ 0.401 - 1	+ 17.922 - 9	+ 41.186 + 22	+ 7.065 + 6	+ 19.287 - 9	1.31261 - 14	20 7.0 + 1.4	+ 3.065 + 1
69.2	0.9142	0,0002	+ 0.89523 - 8	+ 0.406 - 1	+ 17.947 - 9	+ 41.244 + 22	+ 6.952 + 6	+ 19.337 - 9	1.31279 - 14	19 46.5 + 1.4	+ 3.016 + 1
		0,0002	+ 0.89648 - 8	+ 0.411 - 1	+ 17.972 - 9	+ 41.302 + 22	+ 6.839 + 6	+ 19.386 - 9	1.31297 14	19 26.0 + 1.4	+ 2.967.+1
09.4	0.9162	0,0002	+ 0.09774 - 8	+ 0.410 - 1	+ 17.997 - 9	+ 41.360 + 22	T 0.720 + 0	+ 19.435 - 9	1.31314 - 14	19 5.5 + 1.4	+ 2.910 T'
69.5	0.9172		+ 0.89900 8	+ 0.421 - 1	+ 18.022 - 9	+ 41.418 + 22	+ 6.úr3 + 6	+ 19.482 - 9			+ 2.869'+ I
	0.9182					+ 41.476 + 22	+ 6.499 + 6	+ 19 529 - 9	1.31348 14	18 24.5 + 1.5	+ 2.819 + 1
	0.9192		+ 0.90153 - 8 + 0.90279 - 8			+ 41.534 + 22		+ 19.574 — 9 + 19.619 — 9			
	0.9202	0,0002 0,0002				+ 41.592 + 22 + 41.651 + 22				17 43.0 + 1.5 17 23.1 + 1.5	
	0.9222					+ 41.710 + 22	+ 6.042 + 7		1.31413 13	17 2.7 + 1.5	
	الللا				<u> </u>						

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_0 - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimal angesetzt.



Tafel Xc.

Arg.	z'	$E_{\mathbf{I}}$	$A_{\mathbf{I}}$	$B_{\mathbf{I}} = (g \sin G)_{\mathbf{I}}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{\mathrm{I}}$	C	D	log h	H	i
70.0	0.9222	oª0002	+ 0.90533 9	+ 0"444 - T	+ 18"140 - 10	+ 41"710 + 22	+ 6"042 + 7	+ 19"707 - 9	. 31413 13	17° 2/2 4 1'5	+ 2"621 + 1
70.1	0.9232	- 0.0002	+ 0.90661 - 9			+ 41.768 + 22					
		- 0.0001				+ 41.827 + 22					+ 2.571 + 1
70.2	0.9242										+ 2.521 + 1
70.3	0.9252	0.0001	+ 0.90917 - 9			+ 41.887 + 22		+ 19.833' 8			+ 2.471 + 2
70.4	0.9262	- 0.0001	+ 0.91045 - 9	+ 0.401 - 1	+ 18.252 - 10	+ 41.946 + 22	+ 5.580 + 7	+ 19.873 - 8	1.31474 - 13	15 41.0 + 1.5	+ 2.420 + 2
						l. l					l. l. l
70.5	0.9272	- 0.0001	+0.91174 - 9			+ 42.005 + 22					+ 2.370 + 2
70.6	0.9282	0.0001	+ 0.91303 - 9	+ 0.409 - 1	+ 18.394 10	+ 42.064 + 22	+ 5.347 + 7	+ 19.951 - 8	1.31502 - 12	15 0.3 + 1.5	+ 2.320 + 2
70.7	0.9292	1000.0	+ 0.91432 - 9	+ 0.473 - 1	+ 18.329 - 10	+ 42.124 + 23	+ 5.231 + 7	+ 19.988 - 8	1.31516 - 12	14 39.9 + 1.5	+ 2.269 + 2
<i>7</i> 0.8	0.9302	- o.ooo1	+ 0.91561 - 9	+ 0.477 - 1	+ 18.355 - 10	+ 42.184 + 22	+ 5.114 + 7	+ 20.025 - 8	1.31530 - 12	14 19.5 + 1.5	+ 2.218 + 2
70.9	0.9312	0.0001	+ 0.91691 - 9	+ 0.480 - x	+ 18.381 - 10	+ 42.243 + 22	十 4.997 十 7	+ 20.062 - 8	1.31543 - 12	13 59.2 + 1.5	+ 2.168 + 2
					ł 1						
71.0	0.9322	- 0.0001	+ 0.91820 - 9	+ 0.484 1	+ 18.407 - TO	+ 42.303 + 22	+ 4.880 + 7	+ 20.097 - 8	1.31557 - 12	13 38.9 + 1.5	+ 2.117 + 2
71.1	0.9332	1000.0	+ 0.91950 - 9	+ 0.488 1	+ 18.433 10	+ 42.363 + 22	+ 4.762 + 7	+ 20.131 - 8	1.31569 - 12	13 18.5 + 1.5	+ 2.066 + 2
71.2	0.9342	— o.ooo1	+ 0.92081 - 9	+ 0.491 - 1	+ 18.460 - 10	+ 42.423 + 22	+ 4.644 + 8	+ 20.165 - 7	1.31582 - 12	12 58.2 + 1.5	+ 2.015 + 2
71.3	0.9352	- o.oooī	+ 0.92211 - 10	+ 0.495 1	+ 18.486 - 10	+ 42.483 + 22	+ 4.527 + 8	+ 20.198 - 7	1.31504 - 11	12 37.0 + 1.5	+ 1.963 + 2
71.4	0.9362	- 0.0001	+ 0.92342 - 10			+ 42.543 + 22					+ 1.912 + 2
"	~		/ 54-		1 1	' - '			-	','' ' "	
71.5	0.9372	- o.ooo1	+ 0.92473 10	+ 0.502 - 1	+ 18,538 - 10	+ 42.604 + 22	+ 4.200 + 8	+ 20.261 - 7	1.21618 11	11 57 2 + 1.5	+ 1.861 + 2
71.6	0.9372	- 0.0001	+ 0.92604 - 10			+ 42.664 + 22					+ 1.809 + 2
	0.9392	1000.0				+ 42.725 + 22				11 16.8 + 1.5	+ 1.758 + 2
71.7			+ 0.92735 - 10					. 1			+ 1.706 + 2
71.8	0.9402	- 0,0001	+ 0.92866 - 10			+ 42.785 + 22		+ 20.349 - 7			
71.9	0.9412	0.0001	+ 0.92998 - 10	T 0.514	+ 18.643 - 10	+ 42.846 + 22	T 3.015 + 6	T 20.377 - 7	1.31002 - 11	10 30.2 + 1.5	+ 1.655 + 3
						l. l		i.			
72.0	0.9422	1000.0	+ 0.93130 - 10			+ 42.907 + 22		+ 20.404 - 7		1 1 - 1	+ 1.603 + 3
72.1	0.9432	- 0.0001	+ 0.93262 - 10			+ 42.968 + 22		+ 20.430 - 6			+ 1.551 + 3
72.2	0.9442	1000.0	+ 0.93394 - 10			+ 43.028 + 22		+ 20.455 - 6	1.31692 - 10	9 35.5 + 1.5	+ 1.499 + 3
72.3	0.9452	0.0001	+ 0.93526 10	+ 0.525 - 1	+ 18.749 - 10	+ 43.090 + 22	+ 3.337 + 8	+ 20.480 6	1.31702 - 10	9 15.3 + 1.5	+ I.447 + 3
72.4	0.9462	1000.0	+ 0.93659 - 10	+ 0.527 - 1	+ 18.776 - 10	+ 43.151 + 22	+ 3.217 + 8	+ 20.503 6	1.31711 - 10	8 55.0 + 1.5	+ 1.395 + 3
1			1	l i	i i			1			1 1
72.5	0.9472	- 0.0001	+ 0.93792 - 10	+ 0.530 - 1	+ 18.803 - 10	+ 43.212 + 22	+ 3.097 + 8	+ 20.526 6	1.31719 10	8 34.8 + 1.5	+ 1.343 + 3
72.6	0.9482	- o.ooo1	+ 0.93924 - 10	+ 0.532 - 1	+ 18.829 10	+ 43.273 + 22	+ 2.977 + 8	+ 20.548 - 6	1.31728 - 10	8 14.6 + 1.5	+ 1.291 + 3
72.7	0.9492	1000.0	+ 0.94057 - 11	+ 0.534 - 1	+ 18.856 - 10	+ 43.334 + 22	+ 2.857 + 9				+ 1.239 + 3
72.8	0.9502	- 0.0001	+ 0.94190 - 11			+ 43.396 + 22					+ 1.187 + 3
72.9	0.9512	- 0.0001	+ 0.94324 - 11			+ 43.457 + 22					+ 1.134 + 3
					1 1					' '   '	
73.0	0.9522	- 0.0001	+ 0.94457 - 11	+ 0.541 1	+ 18.036 - 10	+ 43.519 + 22	+ 2.495 + 9	+ 20.627 5	1.31750 - 0	6 53.8 + 1.5	+ 1.082 + 3
73.1	0.9532	- 0.0001	+ 0.94591 - 11			+ 43.580 + 22			1.31766 - 9	6 33.6 + 1.5	+ 1.030 + 3
73.2	0.9542	- 0.0001	+ 0.94724 - 11			+ 43.642 + 22		+ 20.661 - 5		6 13.4 + 1.5	+ 0.977 + 3
	0.9552	- 0.0001	+ 0.94858 - 11			+ 43.703 + 22		+ 20.677 - 5		5 53.2 + 1.5	+ 0.925 + 3
73.3	0.9562				-						+ 0.872 + 3
73-4	0.9502	- 0.0001	+ 0.94992 11	. 0.340 - 1	19.043	1 73.705 7 22	+ 9	3	1.31786 — 9	5 33.0 + 1.5	T 0.0/2 T 3
ا ـ ـ ـ ا	0.9572		L 0 05106	1 + 0.540	+ 10000 - 10	+ 43.827 + 22	اء ــ امهر ـــا	+ 20 707	1.31701 - 9	ا ـ ـ ـ ا ـ ـ ـ ا	+ 0.820 + 3
73.5		- 0,0001	+ 0.95126 - 11							"     "	
73.6	0.9582	- 0.0001	+ 0.95260 - 11			+ 43.889 + 22				4 52.7 + 1.5	+ 0.767 + 4
77.7	0.9592	0.0000	+ 0.95394 - 11			+ 43.950 + 22		+ 20.733 - 5		4 32.5 + 1.6	+ 0.714 + 4
73.8	0.9602	0.0000	+ 0.95528 11			+ 44.012 + 22		+ 20.744 4			+0.662 + 4
<b>7</b> 3.9	0.9612	0.0000	+ 0.95662 11	+ 0.555 - 1	+ 19.178 - 11	+ 44.074 + 22	+ 1.404 + 9	T 20.755 - 4	1.31812 - 8	3 52.2 + 1.6	+ 0.609 + 4
			l. '		1.	l	, , ,   ,	ا ایریا			
74.0	0.9622	0.0000									+ 0.556 + 4
74.I	0.9632		+ 0.95931 11								+ 0.503 + 4
74.2		0.0000	+ 0.96065 11	+ 0.558 - 1	+ 19.258 - 11	+ 44.260 + 22	+ 1.039 + 9	+ 20.782 - 4	1.31824 — 8	2 51.7 + 1.6	+ 0.451 + 4
74.3	0.9652	0.0000									
74.4	0.9662	0.0000	+ 0.96334 - 11	+ 0.559 - 1	+ 19.312 - 11	+ 44.384 + 22	+ 0.795 + 9	+ 20.796 - 4	1.31830 - 7	2 11.4 + 1.6	+ 0.345 + 4
1			1		1 1 1						
74.5	0.9672	0.0000	+ 0.96469 - 11			+ 44.446 + 22					
74.6	0.9682	0.0000	+ 0.96604 11	+ 0.560 o	+ 19.366 - 11	+ 44.508 + 22	+ 0.552 + 9	+ 20.807 - 4	1.31835 - 7	1 31.1 + 1.6	+ 0.239 + 4
74.7	0.9692	0,0000				+ 44.570 + 22		+ 20.811 - 3		-	
74.8	0.9702	0,0000				+ 44.633 + 22					, ,
74.9	0.9712	0,0000		l l		+ 44.695 + 22					
75.0	0.9722	0,0000	+ 0.97142,- 12			+ 44.757 + 22		+ 20.817 - 3			
′ ,	,,					.,,,,,		, ,	"		' "

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale resetzt.

Digitized by Google

Tafel Xc.

Arg.	τ'	$E_1$	$A_{\mathrm{I}}$	$B_{I_{\odot}}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{ m I}$	c	D	log h	H	,
I	•	47[		$(g\sin \overline{G})_{I}$	J 555 G/I	71				<u> </u>	
75.0	0.9722	080000	+ 0.97142 - 12	+ o"561 o	+ 19"474 - 11	+ 44"757 + 22	+0"064 + 9	+ 20"817 - 3	1.31842 — 6		
75.1	0.9732	0.0000	+ 0.97277 - 12	+ 0.561 0	+ 19.501 - 11		- 0.058 + 9			359 50.4 + 1.6	
75.2	0.9742	0.0000	+ 0.97412 - 12	+ 0.561 0	+ 19.528 - 11			+ 20.817 - 3		359 30.2 + 1.6	
75.3	0.9752	0,0000	+ 0.97547 - 12			+ 44.943 + 22	9 1	+ 20.816 - 3		359 10.1 + 1.6	
75.4	0.9762	0,0000	+ 0.97681 - 12	+ 0.561 0	+ 19.582 - 11	+ 45.005 + 22	0.424 + 10	+ 20.814 3	1.31044	358 49.9 + 1.6	0.104 , 4
75.5	0.9772	0.0000	+ 0.97816 - 12	+ 0.561 0	+ 19.609 - 11	+ 45.067 + 22	- 0.546 + 10	+ 20.811 - 2	1.31843 - 6	358 29.8 + 1.6	- 0.237;+ 4
75.6	0.9782	0.0000	+ 0.97951 - 12	+ 0.560 0	+ 19.636 - 11					358 9.6 + 1.6	
75.7	0.9792	0,0000	+ 0.98085 - 12	+ 0.560 0	+ 19.663 - 11				1.31842 — 5	357 49.5 + 1.6	- 0.343 + 4
75.8	0.9802	0.0000	+ 0.98220 - 12	+ 0.559 0	+ 19.690 - 11	+ 45.254 + 22	- 0.912 + 10	+ 20.796 - 2	1.31841 — 5	357 29.3 + 1.6	- 0.39¢ + 4
75.9	0.9812	0,0000	+ 0.98355 - 12	+ 0.559 0	+ 19.717 - 11	+ 45.316 + 22	- 1.034 + 10	+ 20.790 - 2	1.31839 - 5	357 9.2 + 1.6	- 0-445 + 4
					1					356 40 0 4 5 6	- 0.501:- A
76.0	0.9822	0.0000	+ 0.98489 - 12	+ 0.558 0		+ 45.378 + 22 + 45.440 + 22				356 49.0 + 1.6  356 28.8 + 1.6	
76.1 76.2	0.9832	0.0000	+ 0.98624 — 12 + 0.98758 — 12	+ 0.557 0 + 0.556 0	+ 19.771 - 11	+ 45.502 + 23	1 .	1 111		356 8.7 + 1.6	
76.3	0.9852	0,0000	+ 0.98893 - 12	+ 0.555	1	+ 45.564 + 23			B	355 48.5 + 1.6	
76.4	0.9862	0.0000	+ 0.99027 - 12	+ 0.554 0		+ 45.626 + 23				355 28.3 + 1.6	
[				[]		1				1	
76.5	0.9872	0.0000	+ 0.99161 - 12	+ 0 552 0		+ 45.688 + 23		, , , , ,		355 8.1 + 1.6	
76.6	0.9882	0,0000	+ 0.99296 - 12	+ 0.551 0		+ 45.750 + 23				354 48.0 + 1.6	
76.7	0.9892	0,0000	+ 0.99430 - 12	+ 0.550 0		+ 45.811 + 23				354 27.8 + 1.6	
76.8	0.9902	0,0000	+ 0.99564 - 12	+ 0.548 0	+ 19.960 - 11		1 1.		1 (	354 7.6 + 1.6	
76.9	0.9912	+ 0.0001	+ 0.99698 12	+ 0.546 0	+ 19.987 - 11	+ 45.935 + 23	- 2.250 + 10	1 20.070 - 1	1.31607 - 3	353 47.4 + 1.6	0.970 - 5
	0.9922	+ 0.0001	+ 0.99831 - 12	+ 0.545 0	+ 20.013 - 11	+ 45.997 + 23	- 2.371 + 10	+ 20,662	1.31802 - 3	353 27.2 + 1.6	- 1.039 + 5
77.0 77.1	0.9932	+ 0.0001	+ 0.99965 12	+ 0.543 0		+ 46.058 + 23			1.31796 - 3		_
77.2	0.9942	+ 0.0001		+0.541 0	+ 20.067 - 11			1		352 46.8 + 1.6	
77.3	0.9952	+ 0.0001	+ 1,00232 12	+ 0.539 0	+ 20.094 - 11	+ 46.182 + 23		+ 20.600	1.31785 - 2	352 26.6 + 1.6	- 1.186 - 3
77-4	(- 0.9982) (- 0.9938)	+ 0.0001	{‡ 3.∞366 <sub> </sub> — 12	+ 0.537 0	{\ \pmu \ \ 0.073} \ \ \ \ \ \ \ 2\ \ \ \ 2\ \ \ \ \ 2\ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \	(‡ <sup>46,243</sup> ) (± <sup>28</sup> )	- 2.855 + 10	+ 20.590	1.31779 - 2	352 6.3 + 1.6	— 1.235,⊤ S
	( 0.9972)			1		(+ 46 204) (+ 22)		1	1		
77.5	) 0.0028 (	+ 0.0001	5T 9 177 1	+ 0.535	{+ 20.147} {- 11} {+ 0.101} {- 2} {+ 20.17} {- 11} {- 0.12} {- 2}	{+ 46.804}	2.976 + 10			351 46.1 + 1.6	
77.6	0.9982 - 0.0014 0.9992	+ 0.0001	1 31 3	+ 0.532 0	1 20,201) - 111	1 46.427 ( + 23)	1	4 . I	1	351 25.9 + 1.6 351 5.6 + 1.6	
77.7	(= 0.9086) 1,0002	1000.0 +	{\ \begin{align*} \delta \cdot	+ 0.530 0	29.2271 - 11	1 46.489   23			1.31759 — 2	1 1	
77.8 77.9	0.0012	+ 0,0001	{  - 0.00898   - 12   - 12	+ 0.528 0 + 0.525 0	+ 0.180     - 2     + 20.254     - 11     + 0.207     - 2	+ 0.415   - 5     + 48.550   + 23     + 0.476   - 5		+ 20.480 + 1		350 25.1 + 1.6	
,,,,d	, ,		(+ 6.616)		1 1	1	3.437				1
78,0	{   0.0022	+ 0.0001	{‡ 1.01163 - 12	+ 0.522 0		{+ 46.611} {+ 28} {- 0.587} {- 5} {- 46.672} {+ 28} {- 0.596} {- 5}	3.577 + 9	+ 20.456 + 1	1.31736 — 1	350 4.8 + 1.6	
78.1	{ }.∞32	+ 0.0001	{‡ d.01296 — 12	+ 0.520 0	\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\	(+ 46.672) (+ 28) (- 5)	- 3.697 + 9	+ 20.431 + 1		349 44.6 + 1.6	
78.2	0.0042	+ 0.0001	+ 0.01428 - 12	+ 0.517 0	+ 0.286 - 2	+ 0.659 - 5				349 24.3 + 1.6	
78.3	0.0052	+ 0.0001	+ 0.01560 12	+ 0.514 0	+ 0.313 - 2			+ 20.377 + 1	• .	349 4.0 + 1.6	
78,₄	0,0062	+ 0.0001	+ 0.01692 - 12	+ 0.511 0	+ 0.339 - 2	+ 0.781 - 5	- 4.056 + 9	+ 20.349 + 1	1.31701 - 1	348 43.7 + 1.6	— 1.76c + !
	0.0072	+ 0.0001	+ 0.01824 - 12	+ 0.508 0	+ 0.366 - 2	+ 0.842 - 5	- 4 175 + 0	+ 20.321 + 2	1.31602 0	348 23.4 + 1.6	- 1.8m +
78.5 78.6	0.0082	+ 0.0001	+ 0.01824 12	+ 0.505 0	+ 0.392 - 2			+ 20.291 + 2		348 3.1 + 1.6	
78.7	0,0092	+ 0.0001	+ 0.02087 - 12	+ 0.502 0	+ 0.418 - 2		1	1		347 42.7 + 1.6	
78.8	0.0102	+ 0.0001	+ 0.02218 - 12	+ 0.498 0	+ 0.445 - 3			+ 20.229 + 2	1.31662 0	347 22.4 + 1.6	1.96t + 1
78.9	0.0112	+ 0.0001	+ 0.02349 12	+ 0.495 0	+ 0.471 - 3	+ 1.084 - 5	- 4.650 + 9	+ 20.197 + 2	1.31651 0	347 2.1 + 1.6	2.017 <sup>+ 3</sup>
						1.			.  .		
79.0	0.0122	+ 0.0001			+ 0.497 - 3					346 41.7 + 1.6	
79.1	0.0132	+ 0.0001			+ 0.523 - 3					346 21.4 + 1.6	
79.2	0.0142	+ 0,0001	+ 0.02741 - 11 + 0.02871 - 11	+ 0.484 0	0.549 - 3	+ 1.324 - 5	5.004 + 9	T 20.090 + 3	1.316c6 + 1	345 40 6 - 1 6	- 2.222 +
79.3 79.4	0.0152	+ 0.0001	+ 0.03001 - 11	+ 0.401 0	+ 0.601 - 3	+ 1.384 - 4	- 5.240 + 0	+ 20.024 + 2	1.31504 + 1	345 20.2 + 1.6	- 2.271 +
/9.4						l i	1 1				
79.5	0.0172	+ 0.0001	+ 0.03130 11	+ 0.473 0	+ 0.627 - 3	+ 1.444 - 5	- 5.357 + 9	+ 19.987 + 3	1.31582 + 1	344 59.8 + 1.6	- 2.324 +
79.6	0.0182	+ 0.0001	+ 0.03260 11	+ 0.469 0	+ 0.653 - 3	+ 1.504 - 5	一 5.474 十 9	+ 19.949 + 3	1.31569 + 1	344 39.4 + 1.6	- 2.375 + S
79.7	0.0192	+ 0.0001	+ 0.03389 - 11	+ 0.465 0	+ 0.679 - 3	+ 1.563 - 5	- 5.591 + 9	+ 19.911 + 3	1.31556 + 2	344 19.0 + 1.6	- 2.425 + 5
79.8	0.0202		+ 0.03518 - 11	+ 0.461 0	+ 0.705 - 3	+ 1.623 - 4	— 5.707 <b>+</b> 9	+ 19.871 + 3	1.31543 + 2	343 58.5 + 1.6	- 2.476 ÷
79.9	0.0212	+ 0.0001		+ 0.457 0	+ 0.731 - 3	+ 1.682 - 4	- 5.823 + 9	+ 19.831 + 3	1.31530 + 2	343 38.1 + 1.6	- 2.526 + 5
80.0	0.0222	+ 0,0001	+ 0.03775 - 11	+ 0.452 0	+ 0.757 - 3	+ 1.741 - 4	- 5.939 + 9	+ 19.789 <u> </u> + 4	1.31516 + 2	343 17.6 + 1.6	2.577 - 5
					• •			<u> </u>	<u> </u>	<u> </u>	

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t=\frac{t_o-1900}{100}$  su multipliciren, und sind in Einheiten der letsten Decimals angesetzt.

Tafel Xc.

	_										
Arg. I	ı'	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{ m I}$	$B_{\mathrm{I}} = (g \sin G)_{\mathrm{I}}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{ m I}$	C	D	log h	Н	i .
Во.о	0.0222	+ 0*0001	+ 0.03775 - 11	+ 0"452 0	+ 0"757 - 3	+ 1"741 - 4	- 5"939 + 9	+ 19"789 + 4	1.31516 + 2	343°17'6 + 1'6	- 2"577 + 5
Во. г	0.0232	+ 0.0001	+ 0.03903 11		+ 0.782 - 3	+ 1.800 - 4			1.31502 + 2		
Bo. 2	0.0242	+ 0.0001	+ 0.04031 11	+ 0.443 0		+ 1.859 - 4	- 6.171 + 8	+ 19.704 + 4	1.31488 + 2	342 36.7 + 1.6	
Bo.3	0.0252		+ 0.04159 - 11		+ 0.834 - 3	+ 1.918 - 4	- 6.286 + 8		1.31474 + 3	342 16.2 + 1.6	
Bo.4	0.0262		+ 0.04286 - 11	- 1	+ 0.859 3	+ 1.977 - 4	- 6.401 + 8			341 55.6 + 1.6	
Bo.5	0.0272	+ 0.0002	+ 004450 - 11	1.0.00	d		6 4 - 6 1 . 8				0 805
Bo.6		+ 0.0002	+ 0.04413 11		+ o.885 — 3	+ 2.036 - 4	-6.630 + 8			341 35.1 + 1.6	
Bo. 7	0.0292	+ 0.0002		1	+ 0.910 - 3 + 0.935 - 3	+ 2.094 - 4	. "		1.31429 + 3	341 14.6 + 1.5 340 54.0 + 1.5	
80.8	0.0302	+ 0.0002	+ 0.04793 - 11		+ 0.935 - 3 + 0.961 - 3	+ 2.152 - 4 + 2.211 - 4				340 33.5 + 1.5	
<b>B</b> 0.9	-	+ 0.0002	+ 0.04919 - 11		+ 0.986 - 3	+ 2.269 - 4	-6.972 + 8		,	340 12.9 + 1.5	
<b>.</b> .											
31.0	-	+ 0.0002	+ 0.05044 - 11		+ 1.011 - 3	+ 2.326 - 4	- 7.086 + 8			339 52-3 + 1.5	
31.1	0.0332	+ 0,0002	+ 0.05170 11			+ 2.384 - 4	- 7.198 + 8			339 31.7 + 1.5	
81.2		+ 0.0002	+ 0.05295 - 11	+ 0.395	+ 1.061 - 3	+ 2.442 - 4		+ 19.231 + 5		339 11.1 + 1.5	
81.3 81.4		+ 0.0002		+ 0.390 + 1	+ 1.086 - 3	+ 2.499 - 4	- 7.424 + 8		1	338 50.4 + 1.5	
51.4	0.0302	+ 0,0002	+ 0.05544 - 10	+ 0.305 + 1	+ 1.111 - 3	+ 2.557 - 4	- 7.530 + 8	+ 19.127 + 5	1.31298 + 4	338 29.8 + 1.5	- 3.209 + 5
31.5	0.0372	+ 0.0002	+ 0.05668 — 10	+ 0.379 + 1	+ 1.136 - 3	+ 2.6x4 4	- 7.647 + 8	+ 19.074 + 5	1.31281 + 5	338 9.1 + 1.5	- 3.318 + 5
Br.6	0.0382	+ 0.0002	+ 0.05792 - 10	+ 0.374 + 1	+ 1.161 - 3	+ 2.671 - 3	-7.759 + 7		1.31263 + 5	337 48.4 + 1.5	- 3.366 + 5
31.7	0.0392	+ 0.0002	+ 0.05915 10	+ 0.369 + 1	+ 1.186 - 3	+ 2.728 - 3	- 7.870 + 7	+ 18.965 + 6	1.31245 + 5	337 27.7 + 1.5	- 3.414 + 5
81.8	0.0402	+ 0.0002	+ 0.06038 10	+ 0.363 + 1	+ 1.210 - 3	+ 2.785 - 3	- 7.981 <sub>1</sub> +7		1.31227 + 5	337 7.0 + 1.5	- 3.462 + 5
81.9	0.0412	+ 0.0002	+ 0.06161 10	+ 0.357 + 1	+ 1.235 - 3	+ 2.841 - 3	- 8.091 + 7	+ 18.853 + 6	1.31209 + 5	336 46.3 + 1.5	- 3.510 + 5
82.0	0.0422	+ 0.0002	+ 0.06283 10	+ 0.352 + 1	+ 1.260 - 3	+ 2.898 - 3	- 8.201 + 7	+ 18.796 + 6	1.21100 + 6	336 25.6 + 1.5	- 2.558 + 5
82.1	0.0432	+ 0,0002	+ 0.06406 - 10	+ 0.346 + 1	+ 1.284 - 3		- 8.311 + 7			336 4.8 + 1.5	
82.2	0.0442	+ 0.0002	+ 0.06527 10	+ 0.340 + 1	+ 1.309 - 3	. ,	- 8.420 + 7	1 1	- '	335 44.0 + 1.5	- 3.653 + 5
82.3	0.0452	+ 0.0002	+ 0.06649 10	+ 0.335 + 1	+ 1.333 - 3	+ 3.066 - 3	- 8.529 + 7			335 23.2 + 1.5	<b>- 3.7∞</b> + 5
82.4	0.0462	+ 0.0002	+ 0.06770 - 10	+ 0.329 + 1	+ 1.357 - 3	+ 3.122 - 3	-8.638 + 7	+ 18.559 + 6	1.31114 + 6	335 2.4 + 1.5	- 3.747 + 5
B2.5	0.0472	+ 0.0002	+ 0.06890 10	+ 0.323 + I	+ 1.381 - 3	+ 3.178 - 3	_ 8 746 4 7	+ 18.498 + 6	1.31094 + 6	334 41.6 + 1.5	_ 3 704 + 5
B2.6	0.0482		+ 0.07011 10	+ 0.317 + 1	+ 1.405 - 3	+3.233 - 3		+ 18.436 + 7	1.31074 + 7		-3.841 + 5
B2.7	0.0492	+ 0.0002	+ 0.07131 - 10	i i	+ 1.430 - 3	+ 3.288 - 3		+ 18.374 + 7	1.31054 + 7	333 59.9 + 1.5	
B2.8	0.0502	+ 0.0002	+ 0.07250 - 10	+ 0.305 + 1	+ 1.454 - 3			+ 18.310 + 7		333 39.0 + 1.5	
82.9	0.0512		+0.07370 - 9	+ 0.299 + 1	+ 1.477 - 3	+ 3.398 - 3	- 9.176 <sub>1</sub> +6			333 18.1 + 1.5	
83.0										1 1,	
B3.1		+ 0.0002		+ 0.293 + 1	+ 1.501 - 3			+ 18.181   + 7	1.30993 + 7	332 57.2 + 1.5	
33.2	0.0542	+ 0.0002		+ 0.286 + 1	+ 1.525 - 3	+ 3.508 - 3	- 9.388 + 6 - 9.494 + 6		1.30972 + 8 1.30951 + 8	332 36.3 + 1.5	- 4.073 + 5
83.3	0.0552	+ 0.0002	+0.07725 - 9	+ 0.274 + 1	+ 1.549 - 3 + 1.572 - 3	+ 3.562 - 3 + 3.617 - 2	- 9.494 + 6 - 9.599 + 6		1.30951 + 8 1.30929 + 8	332 15.3 + 1.5 331 54.4 + 1.5	-4.119 + 5 -4.164 + 5
33.4		+ 0,0002	+ 0.07960 9		+ 1.596 - 3	+ 3.671 - 2	- 9.704 + 6			331 33.4 + 1.5	
83.5		+ 0.0002	+ 0.08077 - 9	+ 0.261 + 1	+ 1.619 - 3	+ 3.725 - 2		+ 17.846 + 8		331 12.4 + 1.5	
33.6		+ 0.0002	+0.08194 - 9	+ 0.255 + 1	+ 1.643 - 3	+ 3.778 - 2			1.30864 + 8	330 51.4 + 1.5	
33.7		+ 0.0002		+ 0.248 + 1	+ 1.666; - 2		- 10.016 + 6			330 30.3 + 1.5	
33.8		+ 0.0002		+ 0.242 + 1	+ 1.689 - 2		- 10.119 + 5			330 9.2 + 1.5	
33.9	0.0012	+ 0.0002	+ 0.08541 - 9	+ 0.235 + 1	+ 1.712 - 2	+ 3.939 - 2	— 10.222 <b>+</b> 5	+ 17.565 + 8	1.30798 + 9	329 48.2 + 1.5	- 4·434 + 5
34.0	0.0622	+ 0.0002	+ 0.08656 9	+ 0.228 + 1	+ 1.735 - 2	+ 3.992 - 2	<b>— 10.324</b> + 5	+ 17.492 + 8	1.30775 + 9	329 27.1 + 1.5	- 4.479 + 5
34.1	0.0632	+ 0.0002	+0.08771 - 9	+ 0.222 + 1	+ 1.758 - 2	+ 4.044 - 2	- 10.426 + 5	+ 17.420 + 8	1.30752 + 9	329 5.9 + 1.5	-4.523 + 5
34.2		+ 0.0002	+ 0.08885 - 8	+ 0.215 + 1	+ 1.781 - 2	+ 4.097 2	- 10.527 + 5	+ 17.346 + 8	1.30730 + 9	328 44.8 + 1.5	- 4.567 + 5
34.3	0.0652	+ 0.0002	+ 0.08999 - 8	+ 0.208 + 1	+ 1.804 - 2	+ 4.149 - 2	— 10.628 <b>+</b> 5	+ 17.272 + 8	1.30706 + 9	328 23.6 + 1.5	4.611 + 5
14.4	0.0662	+ 0.0002	+0.09112 - 8	+ 0.202 + 1	+ 1.827 - 2	+ 4.202 - 2	- 10.729 + 5	+ 17.197 + 8	1.30683 + 10	328 2.4 + 1.5	- 4.654 + 5
34.5	0.0672	+ 0.0002	+0.09225 8	+ 0.105 + 1	+ 1.840 - 2	+ 4.254 - 2	- 10.820 + s	+ 17.121 + 8	1,30660 + 10	327 41.2 + 1.5	-4.607 4 5
		+ 0.0002	+ 0.09338 - 8					+ 17.045 + 9		327 20.0 + 1.5	
34-7		+ 0,0002	+0.09450 - 8					+ 16.967 + 9		326 58.8 + 1.5	
14.8	0.0702	+ 0.0002	+ 0.09562 - 8					+ 16.890 + 9		326 37.5 + 1.5	
149	0.0712	+ 0.0002	+ 0.09673 8				<b>— 11.224 + 4</b>			326 16.2 + 1.5	
35.0	0.0722	+ 0.0002	+ 0.09784 - 8	+ 0.161 + 1	+ 1.961 2	+ 4.511 - 1	- 11.322 + 4	+ 16.732 + 9		325 54.9 + 1.5	
		L								·	

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale agesetzt.

Digitized by Google

Tafel Xc.

15.5   0.0732   0.0000   0.00000   8   0.174   1   1.154   0.0000   1.1515   0.0742   0.00000   1.1525   0.0752   0.00000   0.00000   1.1525   0.0752   0.000000   0.000000   0.00000   0.00000   0.00000   0.000000   0.000000   0.0000000   0.000000   0.000000   0.000000   0.00000000	Arg.	r'	$E_{\mathrm{I}}$	$A_{\mathfrak{l}}$	$B_{\rm I} = (g \sin G)_{\rm I}$	$(g\cos G)_{\rm I}$	$f_{ m I}$	C	D	log h	H	i
85.1 0.0732 + 0.0000 + 0.00360 - 8 + 0.147 + 1 + 1.9.06 - 1 + 4.613 - 1 + 11.516 + 4 + 16.626 + 9   1.90427 + 11   335 13.0 + 14 - 85.5   0.0752 + 0.0000 + 0.10115 - 8 + 0.140 + 1 + 2.006 - 2 + 4.654 - 1 + 11.516 + 4 + 16.400 + 9   1.90427 + 11   335 13.0 + 14 - 85.5   0.0752 + 0.0000 + 0.1013 - 8 + 0.140 + 1 + 2.001 - 9   4.6764 - 1 + 11.512 + 4 + 16.400 + 9   1.90427 + 11   334 50.9 + 14 - 85.5   0.0752 + 0.0000 + 0.1033 - 7 + 0.136 + 1 + 2.071 - 9   4.6764 - 1 + 11.507 + 4 + 16.400 + 9   1.90427 + 11   334 50.9 + 14 - 85.5   0.0752 + 0.0000 + 0.10414 - 7 + 0.119 + 1 + 1.0115 - 9   4.6764 - 1 + 11.507 + 4 + 16.316 + 9   1.90427 + 11   334 50.9 + 14   8.5.6   0.0752 + 0.0000 + 0.10647 - 7 + 0.017 + 11 + 2.115 - 9   4.6764 - 1 + 11.507 + 3   1.5046 + 3   1.90427 + 3   33.34.7 + 14   8.5.6   0.0552 + 0.0000 + 0.10657 - 7 + 0.017 + 11 + 2.115 - 9   4.6764 - 1 + 11.507 + 3   1.5046 + 3   1.90427 + 3   33.34.7 + 14   8.5.6   0.0552 + 0.0000 + 0.10657 - 7 + 0.007 + 11 + 2.115 - 9   4.6764 - 1 + 1.115 + 11 + 1.115 + 1 + 1.115 + 1 + 1.007 + 3   1.00427 + 1.0000 + 0.10657 - 7 + 0.007 + 1 + 2.007 + 1 +	85.0	0.0722	+ 0°0002	+ 0.00784 - 8	+ 0"161 + 1	+ 1"061 - 2	+ 4"511 - 1	- 11"322 + 4	+ 16"732 + 9	1.30541 + 11	325°54'9 + 1'5	- 4"911,+ 5
8.5.5 0.0792 + 0.0002 + 0.10315 - 8 + 0.40 + 1 + 2.078 - 2 + 4.64 - 1 - 11.691 + 4 + 16.400 + 9   1.3046) + 11 324 99.5 + 1.4 - 8.55 0.0792 + 0.0002 + 0.10321 - 7 + 0.116 + 1 + 2.071 - 2 + 4.714 - 1 - 11.803 + 4 + 16.400 + 9   1.3046) + 11 324 99.5 + 1.4 - 8.55 0.0798 + 0.0002 + 0.10321 - 7 + 0.116 + 1 + 2.071 - 2 + 4.714 - 1 - 11.803 + 4 + 16.400 + 9   1.3043] + 11 324 99.5 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.10321 - 7 + 0.104 + 1 + 2.115 - 2 + 4.714 - 1 - 11.803 + 4 + 16.305 + 9   1.3043] + 11 324 89.5 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.1050 - 7 + 0.114 + 1 + 2.115 - 2 + 4.914 - 1 - 11.991 + 3 + 16.934 + 9   1.3043] + 11 323 3.8 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.1050 - 7 + 0.104 + 1 + 2.115 - 2 + 4.945 - 1 - 11.891 + 3 + 15.094 + 9   1.3043] + 11 323 3.8 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.1050 - 7 + 0.064 + 1 + 2.215 - 2 + 4.953 - 1 - 12.217 + 3 + 15.094 + 9   1.3043] + 11 323 3.8 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.1033 - 7 + 0.064 + 1 + 2.217 - 2 + 5.012 - 1 - 12.217 + 3 + 15.094 + 9   1.3043] + 11 323 3.8 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.1033 - 7 + 0.064 + 1 + 2.217 - 2 + 5.012 - 1 - 12.217 + 3 + 15.094 + 1 0   1.3090 + 12 328 8.8 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.1033 - 7 + 0.064 + 1 + 2.217 - 2 + 5.012 - 1 - 12.217 + 3 + 15.094 + 1 0   1.3090 + 12 328 8.8 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.1033 - 7 + 0.064 + 1 + 2.217 - 2 + 5.012 - 1 - 12.217 + 3 + 15.094 + 1 0   1.3090 + 12 328 8.8 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.1033 - 7 + 0.064 + 1 + 2.217 - 2 + 5.012 - 1 - 12.217 + 3 + 15.094 + 1 0   1.3090 + 12 328 8.8 + 1.4 - 8.55 0.0812 + 0.0002 + 0.1030 - 7 + 0.069 + 1 + 2.217 - 2 + 5.012 - 1 - 12.217 + 1 + 15.594 + 1 0   1.3090 + 12 328 8.8 + 1.4 - 1.217 + 1 +											1 1	- 4-953 + 5
8.55	£5.2	0.0742	+ 0.0002	+ 0.10005 - 8	+ 0.147 + 1	+ 2.006 - 2		- 11.516 + 4	+ 16.572 + 9	1.30492 + 11	325 12.3 + 1.4	- 4-995 T 5
8.5. 0.072			1 1			6 . I	I . I	1 1				- 5.037 + 5
85.6 0.0082 + 0.0002 + 0.1087 - 7 + 0.009 + 1 + 2.136 - 2 + 4.864 - 1 - 1.1897 + 3 + 15.094 + 1 9 1.30933 + 12 33 46.7 + 1.4 - 1.85.8 + 1.4 - 1.85.9 + 1.4 + 1.8 - 1.85.8 + 1.4 - 1.85.8 +	85.4	0.0762	+ 0.0002	+ 0.10224 - 7	+ 0.133 + 1	+ 2.050 - 2	+ 4.714 - 1	— II.707 + 4	+ 16.409 + 9	1.30443 + 11	324 29.5 + 1.4	- 5.079 + 5
85.7 0.0092 + 0.0002 + 0.1040 - 7 + 0.11 + 1 + 2.115 - 9 + 4.844 - 1 - 11.991 + 3 + 16.075 + 9   1.30969 + 12   333 55.2 + 1.4 - 185.8   0.0022 + 0.0002 + 0.10764 - 7 + 0.007 + 1 + 2.158 - 9 + 4.963 - 1 - 12.285 + 3 + 15.095 + 9   1.3028 + 12   322 42.3 + 1.4 - 185.8   0.0022 + 0.0002 + 0.1077 - 7 + 0.007 + 1 + 2.158 - 9 + 4.963 - 1 - 12.285 + 3 + 15.095 + 9   1.3028 + 12   322 42.3 + 1.4 - 186.8   0.0022 + 0.0002 + 0.1087 - 7 + 0.007 + 1 + 2.159 - 9 + 5.012 - 1 - 12.255 + 3 + 15.969 + 9   1.3028 + 12   322 42.3 + 1.4 - 186.8   0.0082 + 0.0002 + 0.1189 - 7 + 0.005 + 1 + 2.266 - 2 + 5.012 - 1 - 12.255 + 3 + 15.790 + 10   1.30241 + 13   322 42.3 + 1.4 - 186.8   0.0682 + 0.0002 + 0.1189 - 7 + 0.065 + 1 + 2.266 - 2 + 5.307   0 - 12.265 + 3 + 15.525 + 10   1.30241 + 13   321 16.1 + 1.4 - 186.8   0.0682 + 0.0002 + 0.1189 - 7 + 0.065 + 1 + 2.266 - 2 + 5.303   0 - 12.265 + 2 + 15.554 + 10   1.30241 + 13   321 16.1 + 1.4 - 186.8   0.0682 + 0.0002 + 0.1189 - 7 + 0.065 + 1 + 2.266 - 2 + 5.303   0 - 12.265 + 2 + 15.555 + 10   1.30241 + 13   320 11.2 + 1.4 - 186.8   0.0082 + 0.0002 + 0.1190 - 6 + 0.0013 + 1 + 2.266 - 2 + 5.303   0 - 12.265 + 2 + 15.355 + 10   1.30241 + 13   320 11.2 + 1.4 - 186.8   0.0002 + 0.0002 + 0.1190 - 6 + 0.0013 + 1 + 2.265 - 2 + 5.303   0 - 12.265 + 2 + 15.355 + 10   1.30241 + 13   320 11.2 + 1.4 - 186.8   0.0002 + 0.0002 + 0.1190 - 6 + 0.0013 + 1 + 2.265 - 2 + 5.303   0 - 12.265 + 2 + 15.355 + 10   1.30241 + 13   320 11.2 + 1.4 - 186.8   0.0002 + 0.0002 + 0.1190 - 6 + 0.0013 + 1 + 2.265 - 2 + 5.560   0 - 12.265 + 2 + 15.503 + 10   1.30241 + 13   320 11.2 + 1.4 - 18.8   0.0002 + 0.0002 + 0.0002 + 0.1190 - 6 + 0.0013 + 1 + 2.265 - 2 + 5.560   0 - 12.265 + 2 + 15.503 + 10   1.30241 + 13   320 11.2 + 1.4 - 18.8   0.0002 + 0.0002 + 0.0002 + 0.0002 + 0.1190 - 6 + 0.0013 + 1 + 2.265 - 2 + 5.560   0 - 12.265 + 2 + 15.503 + 10   1.30241 + 13   320 11.2 + 1.4 - 12.265 + 10   0.1241 + 12.265 - 2 + 5.560   0 - 12.265 + 2 + 15.503 + 10   1.3026 + 14   318 24.4 + 1.4 - 12.265 + 12.265 + 12.265 + 12.265 + 12.265			_					- 1				- 5.120 + 5
85.6 0.0662 + 0.0000 + 0.1057 - 7 + 0.004 + 1 + 2.156 - 2 + 4.956 - 1 - 12.058 + 3 + 15.058 + 9 1.30343 + 12 32 3.3 .8 + 1.4 - 8.55				1 . I							1 1	- 5.161 + 4
85.0 0.0822 + 0.0000 + 0.1094 - 7 + 0.097 + 1 + 2.156 - 2 + 4.953 - 1 - 12.178 + 3 + 15.989 + 9   1.3938 + 12 332 49.3 + 1.4 - 86.6 0.0822 + 0.0000 + 0.10871 - 7 + 0.090 + 1 + 2.170 - 2 + 5.61 - 1 - 12.363 + 3 + 15.879 + 10   1.39567 + 12 337 59.8 + 1.4 - 86.6 0.0822 + 0.0000 + 0.11083 - 7 + 0.096 + 1 + 2.292 - 2 + 5.110 - 1 - 12.455 + 3 + 15.579 + 10   1.39567 + 12 337 59.8 + 1.4 - 86.6 0.0822 + 0.0000 + 0.11083 - 7 + 0.096 + 1 + 2.292 - 2 + 5.110 - 1 - 12.455 + 3 + 15.579 + 10   1.39567 + 12 337 15.0 + 1.4 - 86.6 0.0862 + 0.0000 + 0.11294 - 7 + 0.061 + 1 + 2.264 - 2 + 5.207   0 - 12.455 + 3 + 15.529 + 10   1.39361 + 13 337 15.1 + 1.4 - 86.6 0.0822 + 0.0000 + 0.11294 - 7 + 0.061 + 1 + 2.264 - 2 + 5.207   0 - 12.455 + 2 + 15.554 + 10   1.39161 + 13 337 16.1 + 1.4 - 86.6 0.0922 + 0.0000 + 0.11296 - 6 + 0.047 + 1 + 2.306 - 2 + 5.303   0 - 12.865 + 2 + 15.554 + 10   1.39161 + 13 307 59.5 + 1.4 - 86.6 0.0922 + 0.0000 + 0.11206 - 6 + 0.047 + 1 + 2.306 - 2 + 5.303   0 - 12.865 + 2 + 15.528 + 10   1.39181 + 13 307 12.4 + 1.4 - 86.6 0.0922 + 0.0000 + 0.11206 - 6 + 0.033 + 1 + 2.397 - 2 + 5.391   0 - 12.903 + 2 + 15.549 + 10   1.39064 + 13 307 9.1 + 1.4 - 86.6 0.0922 + 0.0000 + 0.11215 - 6 + 0.033 + 1 + 2.397 - 2 + 5.549   0 - 13.905 + 2 + 15.549 + 10   1.39064 + 13 307 9.1 + 1.4 - 86.6 0.0922 + 0.0000 + 0.11215 - 6 + 0.013 + 1 + 2.490 - 2 + 5.549   0 - 13.955 + 2 + 15.549 + 10   1.39064 + 13 307 9.7 + 1.4 - 86.7 + 10.11216 - 10.0000 + 1.4 + 10.0000 + 1.4		• • •			1	. "						5.202 ++4 5.243 +4
18.6   0.0839   + 0.0000   + 0.11503   - 7   + 0.063   + 1   + 2.001   - 2   + 5.051   - 1   - 12.455   + 3   + 15.730   + 10   1.30241   + 13   31   7.7   + 14   - 18.6   + 0.085   + 0.0000   + 0.11504   - 7   + 0.066   + 1   + 2.431   - 2   + 5.500   0   - 12.546   + 3   + 15.554   + 10   1.30241   + 13   31   7.7   + 14   - 18.6   + 0.0864   + 0.0000   + 0.11504   - 7   + 0.066   + 1   + 2.431   - 2   + 5.500   0   - 12.546   + 3   + 15.554   + 10   1.30241   + 13   31   7.7   + 14   - 18.6   + 0.0864   + 0.0000   + 0.11504   - 7   + 0.066   + 1   + 2.266   - 2   + 5.250   0   - 12.546   + 3   + 15.554   + 10   1.30216   + 13   31   1.6   + 14   - 4.6   + 10   - 1.2026   + 1   + 1.206   - 2   + 5.351   0   - 12.566   + 3   + 15.575   + 10   1.30216   + 13   300   1.2   + 14   - 18.6   + 10   - 1.2026   + 1   + 1.206   - 2   + 5.351   0   - 12.905   + 1   + 15.735   + 10   1.3018   + 13   300   1.2   + 14   - 18.6   - 10   - 1.2026   + 1   + 1.2026   - 2   + 5.351   0   - 12.905   + 1   + 15.735   + 10   1.3018   + 13   300   1.2   + 14   - 18.6   - 10   - 1.2026   + 1   - 1.2026   + 1   + 1.2026   - 2   + 5.351   0   - 12.905   + 1   + 15.735   + 10   1.3018   + 13   300   1.2   + 14   - 18.6   - 10   - 1.2026   + 1   - 1.						•					1	- 5.283 + 4
86.7 0.0839 + 0.0000 + 0.10977 - 7 + 0.063 + 1 + 2.301 - 2 + 5.501 - 1 - 1.3,65 + 3 + 15.5730 + 10 1.30241 + 13 31 1.77 + 1.4 - 86.3 0.0852 + 0.0000 + 0.11850 - 7 + 0.065 + 1 + 2.431 - 2 + 5.507 0 - 12.5,66 + 3 + 15.554 + 10 1.30241 + 13 31 1.77 + 1.4 + 86.6 0.0852 + 0.0000 + 0.11850 - 7 + 0.065 + 1 + 2.431 - 2 + 5.507 0 - 12.5,66 + 3 + 15.554 + 10 1.30241 + 13 31 1.77 + 1.4 + 86.6 0.0852 + 0.0000 + 0.11800 - 6 + 0.044 + 1 + 2.435 - 2 + 5.351 0 - 12.5,66 + 3 + 15.554 + 10 1.30241 + 13 31 1.77 + 1.4 + 86.6 0.0852 + 0.0000 + 0.11800 - 6 + 0.047 + 1 + 2.305 - 2 + 5.351 0 - 12.5,05 + 3 + 15.554 + 10 1.30241 + 13 300 1.2 + 1.4 + 86.6 0.0852 + 0.0000 + 0.11800 - 6 + 0.047 + 1 + 2.305 - 2 + 5.351 0 - 12.905 + 2 + 15.855 + 10 1.30181 + 13 300 1.2 + 1.4 + 86.6 0.0852 + 0.0000 + 0.11800 - 6 + 0.047 + 1 + 2.377 - 2 + 5.301 0 - 12.905 + 2 + 15.852 + 10 1.30181 + 13 300 1.2 + 1.4 + 86.6 0.0052 + 0.0000 + 0.11812 - 6 + 0.047 + 1 + 2.380 - 2 + 5.351 0 - 12.905 + 2 + 15.852 + 10 1.30181 + 13 300 1.2 + 1.4 + 86.6 0.0012 + 0.0000 + 0.11812 - 6 + 0.045 + 1 + 2.380 - 2 + 5.540 0 - 13.061 + 2 + 15.03 + 10 1.30061 + 14 318 2.7 + 1.3 + 87.50 + 10 1.30061 + 14 318 2.7 + 1.3 + 1.5 +	96.0		±	4		<u></u>	+ 5 010 - 1		10 m	. 20000 + 10	222 20 8 4 7 4	- 5-323 + 4
86.3   0.0842   0.0000   0.11083   7   0.056   1   1   2.222   2   5.110   1   1   1.455   3   1.554   10   1.30164   13   331   15.7   1.4   18.63   0.0862   0.0000   0.11086   7   0.066   1   1   2.264   2   5.207   0   11.636   2   15.554   10   1.30164   13   331   15.7   1.4   1.8								' ' '				- 5.363 + 4
36.3 0.0852 + 0.0002 + 0.1189 - 7 + 0.069 + 1 + 2.264 - 2 + 5.159 0 - 12.666 + 2 + 15.554 + 10 1.3016 + 13 321 16.1 + 14 - 2.66		-			- 1				B I .	- 1	I I.	- 5-403,+4
86.6 0.0862 + 0.0002 + 0.11398 - 7 + 0.061 + 1 + 2.885 - 2 + 5.355					- 1				1			- 5-443 + 4
86.7 0.0892 + 0.0002 + 0.11502 - 6 + 0.07 + 1 + 2.906 - 2 + 5.303   0 - 12.816 + 2 + 15.215 + 10   1.30134 + 13   390 11.4 + 1.4   86.7 0.0892 + 0.0002 + 0.11700 - 6 + 0.033 + 1 + 2.347 - 2 + 5.351   0 - 12.905 + 2 + 15.235 + 10   1.30134 + 13   390 11.4 + 1.4   36.8 0.0002 + 0.0002 + 0.11812 - 6 + 0.033 + 1 + 2.347 - 2 + 5.359   0 - 12.905 + 2 + 15.103 + 10   1.30056 + 14   319 7.9 + 1.4   37.0 0.0032 + 0.0002 + 0.11812 - 6 + 0.018 + 1 + 2.368 - 2 + 5.463   0 - 13.818 + 2 + 15.103 + 10   1.30056 + 14   319 7.9 + 1.4   37.1 0.0322 + 0.0002 + 0.12917 - 6 + 0.011 + 1 + 2.490 - 2 + 5.540   0 - 13.855 + 2 + 15.103 + 10   1.30056 + 14   318 0.9 + 1.3   38.71 0.0932 + 0.0002 + 0.12916 - 6 + 0.014 + 1 + 2.490 - 2 + 5.540   0 - 13.855 + 2 + 14.018 + 10   1.30056 + 14   318 0.9 + 1.3   38.71 0.0932 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.001 + 1 + 2.490 - 2 + 5.567   0 - 13.471 + 1 + 1.4.53 + 10   1.30056 + 14   318 0.9 + 1.3   38.71 0.0932 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.001 + 1 + 2.490 - 2 + 5.560   0 - 13.471 + 1 + 1.4.53 + 10   1.30952 + 14   317 39.1 + 1.3   38.71 0.0932 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.001 + 1 + 2.490 - 2 + 5.560   0 - 13.407 + 1 + 1.4.637 + 10   1.30952 + 14   317 39.1 + 1.3   38.71 0.0932 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.001 + 1 + 2.490 - 2 + 5.560   0 - 13.407 + 1 + 1.4.637 + 10   1.30952 + 14   317 39.1 + 1.3   38.71 0.0932 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.001 + 1 + 2.490 - 2 + 5.795   0 - 13.580 + 1 + 14.4537 + 10   1.30952 + 14   317 39.1 + 1.3   38.71 0.0932 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.003 + 1 + 2.590 - 2 + 5.795   0 - 13.580 + 1 + 14.4537 + 10   1.30952 + 15   316 3.06 + 1.3   38.71 0.0052 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.003 + 1 + 2.590 - 2 + 5.587   0 - 13.580 + 1 + 14.4537 + 10   1.30952 + 15   316 3.06 + 1.3   38.71 0.1092 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.003 + 1 + 2.590 - 2 + 5.580   0 - 13.580 + 1 + 14.4537 + 10   1.30952 + 15   316 3.06 + 1.3   38.71 0.1092 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.003 + 1 + 2.590 - 2 + 5.580   0 - 13.580 + 1 + 14.4537 + 10   1.30952 + 15   316 3.06 + 1.3   38.71 0.1092 + 10.0002 + 0.0002 + 0.12300 - 6 - 0.003 +					- 1						320 54.5 + 1.4	5-482 + 4
86.6   0.0892   0.0002   0.11702   0.6   0.049   1   1   2.270   2   5.303   0   12.955   2   15.275   10   1.30138   13   330   11.2   1.4   1.8   86.8   0.0902   0.0002   0.11710   0.6   0.033   1   1   2.377   2   5.351   0   12.955   2   15.285   10   1.30138   13   330   11.2   1.4   1.8   86.8   0.0902   0.0002   0.11710   0.6   0.033   1   1   2.377   2   5.351   0   12.955   2   15.154   10   1.30138   13   330   11.2   1.4   1.8	86.5	0.0872	+ 0.0002	+ 0.11398 - 7	+ 0.054 + 1	+ 2.285 - 2	+ 5.255 0	- 12.726 + 2	+ 15.465 + 10	1.30164 + 13	320 32.9 + 1.4	- 5.521 + 4
86.9 0.0902	86.6	0.0882	+ 0.0002	+ 0.11502 - 6	+ 0.047 + 1	+ 2.306 - 2		- 12.816 + 2	+ 15.375 + 10	1.30138 + 13	320 11.2 + 1.4	5.560°+ 4
86.0 0.0912 + 0.0002 + 0.11812 - 6 + 0.025 + 1 + 2.368 - 2 + 5.466 0 - 13.081 + 2 + 15.103 + 10 1.30060 + 14 319 6.2 + 1.4 - 87.0 0.0922 + 0.0002 + 0.11915 - 6 + 0.018 + 1 + 2.388 - 2 + 5.493 0 - 13.169 + 2 + 15.011 + 10 1.30034 + 14 318 44.4 + 1.4 - 87.1 0.0932 + 0.0002 + 0.12917 - 6 + 0.011 + 1 + 2.490 - 2 + 5.587 0 - 13.341 + 1 + 14.885 + 10 1.30088 + 14 318 24.7 + 1.3 - 87.2 0.0942 + 0.0002 + 0.129120 - 6 - 0.003 + 1 + 2.490 - 2 + 5.587 0 - 13.341 + 1 + 14.895 + 10 1.30088 + 14 318 24.7 + 1.3 - 87.2 0.0942 + 0.0002 + 0.12920 - 6 - 0.003 + 1 + 2.490 - 2 + 5.634 0 - 13.477 + 1 + 14.731 + 10 1.39082 + 14 317 37.3 + 1.3 - 87.5 0.0972 + 0.0002 + 0.12920 - 6 - 0.010 + 1 + 2.470 - 2 + 5.636 0 - 13.572 + 1 + 14.537 + 10 1.39093 + 14 317 37.3 + 1.3 - 87.5 0.0972 + 0.0002 + 0.12910 - 6 - 0.018 + 1 + 2.470 - 2 + 5.636 0 - 13.572 + 1 + 14.537 + 10 1.39995 + 14 317 37.3 + 1.3 - 87.5 0.0972 + 0.0002 + 0.12910 - 0.002 + 1 + 2.470 - 2 + 5.580 0 - 13.580 + 1 + 14.494 + 10 1.39995 + 13 316 55.4 + 1.3 - 87.5 0.0992 + 0.0002 + 0.12910 - 0.002 + 1 + 2.550 - 2 + 5.5818 0 - 13.764 + 1 + 14.592 + 10 1.39995 + 15 316 35.6 + 1.3 - 87.5 0.0992 + 0.0002 + 0.12910 - 5 - 0.039 + 1 + 2.550 - 2 + 5.584 + 1 - 13.896 + 1 + 14.495 + 10 1.39950 + 15 315 47.8 + 1.3 - 87.5 0.002 + 0.0002 + 0.12910 - 5 - 0.039 + 1 + 2.550 - 2 + 5.584 + 1 - 13.896 + 1 + 14.495 + 10 1.39950 + 15 315 47.8 + 1.3 - 87.5 0.002 + 0.0002 + 0.12910 - 5 - 0.054 + 1 + 2.580 - 2 + 5.599 + 1 - 14.001 0 - 14.058 + 10 1.39970 + 15 315 77.8 + 1.3 - 88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13911 - 5 - 0.068 + 1 + 2.686 - 2 + 6.094 + 1 - 14.191 0 - 14.058 + 10 1.39970 + 15 315 77.8 + 1.3 - 88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13910 - 5 - 0.054 + 1 + 2.686 - 2 + 6.034 + 1 - 14.491 0 - 14.058 + 10 1.39970 + 15 313 5.7 + 1.3 - 88.8 0.102 + 0.0002 + 0.13905 - 5 - 0.054 + 1 + 2.686 - 2 + 6.094 + 1 - 14.491 0 - 14.091 0 - 14.058 + 10 1.39970 + 15 313 5.7 + 1.3 - 88.8 0.102 + 0.0002 + 0.13905 - 5 - 0.054 + 1 + 2.686 - 2 + 6.094 + 1 - 14.490 0 - 13.560 + 10 1.39960 + 10 1.39960 + 10 1.39960 + 10 1.39960 + 10 1.3996	86.7	0.0892		+ 0.11606 - 6		1		- 12.905 + 2		1 1		- 5.598 + 4
87.0 0.0922 + 0.0002 + 0.11915 - 6 + 0.018 + 1 + 2.388 - 2 + 5.493 0 - 13.169 + 2 + 15.011 + 10 1.30034 + 14 318 4.4 + 1.4 - 1												- 5.637 + 4
87.2 0.0942 + 0.0002 + 0.12017 - 6 + 0.011 + 1 + 2.409 - 2 + 5.587 0 - 13.341 + 1 + 14.855 + 10 1.29082 + 14 318 22.7 + 1.3 -	86.9	0.0912	+ 0.0002	+ 0.11812 - 6	+ 0.025 + 1	+ 2.368 - 2	+ 5.446 0	- 13.081 + 2	+ 15.103 + 10	1.30060 + 14	319 6.2 + 1.4	- 5.675 + 4
87.2 0.0942 + 0.0002 + 0.12118 - 6 + 0.004 + 1 + 2.429 - 2 + 5.587 0 - 13.341 + 1 + 14.835 + 10 1.29982 + 14 318 9.9 + 1.3 - 9.7	87.0	0.0922		+ 0.11915 - 6	+ 0.018 + 1	+ 2.388 - 2		-3				- 5.713 + 4
87.3 0.0952 + 0.0002 + 0.12220 - 6 - 0.003 + 1 + 2.450 - 2 + 5.636 0 - 13.427 + 1 + 14.731 + 10 1.29955 + 14 317 37.3 + 1.3 - 2.550 + 1.5 1.500 + 1.5											1 .	- 5.750° + 4
87.4 0.0062 + 0.0002 + 0.12320 - 6 - 0.010 + 1 + 2.470 - 2 + 5.680 0 - 13.512 + 1 + 14.637 + 10 1.2903 + 14 377 17.3 + 1.3 - 87.5 0.0972 + 0.0002 + 0.12521 - 6 - 0.018 + 1 + 2.490 - 2 + 5.726 0 - 13.596 + 1 + 14.542 + 10 1.2903 + 15 316 55.4 + 1.3 - 87.5 0.0982 + 0.0002 + 0.12521 - 6 - 0.025 + 1 + 2.510 - 2 + 5.772 0 - 13.680 + 1 + 14.446 + 10 1.2965 + 15 316 33.6 + 1.3 - 87.8 0.002 + 0.0002 + 0.12521 - 6 - 0.032 + 1 + 2.530 - 2 + 5.818 0 - 13.764 + 1 + 14.350 + 10 1.2965 + 15 316 11.7 + 1.3 - 87.8 0.002 + 0.0202 + 0.1216 - 5 - 0.039 + 1 + 2.550 - 2 + 5.864 + 1 - 13.846 + 1 + 14.435 + 10 1.2963 + 15 316 11.7 + 1.3 - 10.202 + 0.0002 + 0.1216 - 5 - 0.046 + 1 + 2.569 - 2 + 5.964 + 1 - 13.846 + 1 + 14.453 + 10 1.2963 + 15 315 17.7 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1216 - 5 - 0.054 + 1 + 2.569 - 2 + 5.969 + 1 - 13.928 0 + 14.156 + 10 1.29796 + 15 315 9.8 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1301 - 5 - 0.068 + 1 + 2.609 - 2 + 5.999 + 1 - 14.091 0 + 13.960 + 10 1.29797 + 15 315 9.8 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1301 - 5 - 0.068 + 1 + 2.609 - 2 + 5.999 + 1 - 14.091 0 + 13.960 + 10 1.29797 + 16 314 31.9 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1301 - 5 - 0.068 + 1 + 2.608 - 2 + 6.044 + 1 - 14.471 0 + 13.861 + 10 1.29797 + 16 314 31.9 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1304 - 5 - 0.068 + 1 + 2.666 - 2 + 6.177 + 1 - 14.487 0 + 13.661 + 10 1.29690 + 16 313 15.9 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1305 - 5 - 0.008 + 1 + 2.666 - 2 + 6.177 + 1 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.2960 + 16 313 15.9 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1305 - 5 - 0.006 + 1 + 2.705 - 2 + 6.202 + 1 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.2960 + 16 313 15.7 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1305 - 5 - 0.017 + 1 + 2.705 - 2 + 6.202 + 1 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.2960 + 16 313 15.7 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1305 - 5 - 0.017 + 1 + 2.705 - 2 + 6.202 + 1 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.2960 + 16 313 15.7 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1305 - 5 - 0.017 + 1 + 2.705 - 2 + 6.202 + 1 - 14.488 - 1 + 14.491 - 1 + 13.255 + 10 1.2960 + 16 313 15.7 + 1.3 - 1.202 + 0.0002 + 0.1305 - 5 - 0.017 + 1 + 2.705 - 2 + 6.205 + 1 - 14.409 0 + 13.459 + 10 1.2960 + 16 31												- 5.788; + 4
87.5 0.0972 + 0.0002 + 0.12421 - 6 - 0.018 + 1 + 2.490 - 2 + 5.726 0 - 13.596 + 1 + 14.542 + 10 1.29903 + 15 316 55.4 + 1.3 - 87.6 0.0982 + 0.0002 + 0.12620 - 6 - 0.002 + 1 + 2.500 - 2 + 5.727 0 - 13.680 + 1 + 14.446 + 10 1.29876 + 15 316 33.6 + 1.3 - 87.7 0.0992 + 0.0002 + 0.12620 - 6 - 0.032 + 1 + 2.530 - 2 + 5.818 0 - 13.764 + 1 + 14.353 + 10 1.29823 + 15 316 17.7 + 1.3 - 87.8 0.1002 + 0.0002 + 0.12719 - 5 - 0.039 + 1 + 2.550 - 2 + 5.864 + 1 - 13.846 + 1 + 14.4253 + 10 1.29823 + 15 316 17.7 + 1.3 - 87.9 0.1012 + 0.0002 + 0.12818 - 5 - 0.046 + 1 + 2.569 - 2 + 5.909 + 1 - 13.928 0 + 14.156 + 10 1.29796 + 15 315 27.8 + 1.3 - 88.6 0.1012 + 0.0002 + 0.12816 - 5 - 0.054 + 1 + 2.569 - 2 + 5.909 + 1 - 14.010 0 + 14.058 + 10 1.29796 + 15 315 27.8 + 1.3 - 88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13013 - 5 - 0.061 + 1 + 2.609 - 2 + 5.999 + 1 - 14.010 0 + 14.058 + 10 1.29777 + 15 315 5.9 + 1.3 - 88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13013 - 5 - 0.061 + 1 + 2.608 - 2 + 5.999 + 1 - 14.091 0 + 13.601 + 10 1.29777 + 15 315 5.9 + 1.3 - 88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13013 - 5 - 0.068 + 1 + 2.628 - 2 + 6.044 + 1 - 14.171 0 + 13.861 + 10 1.29777 + 15 314 43.9 + 1.3 - 88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13040 - 5 - 0.082 + 1 + 2.666 - 2 + 6.133 + 1 - 14.251 0 + 13.761 + 10 1.29696 + 16 313 59.8 + 1.3 - 88.6 0.1062 + 0.0002 + 0.13040 - 5 - 0.082 + 1 + 2.666 - 2 + 6.133 + 1 - 14.251 0 + 13.761 + 10 1.29696 + 16 313 59.8 + 1.3 - 88.6 0.1062 + 0.0002 + 0.13405 - 5 - 0.062 + 1 + 2.066 - 2 + 6.133 + 1 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29696 + 16 313 15.7 + 1.3 - 88.6 0.1062 + 0.0002 + 0.13405 - 5 - 0.068 + 1 + 2.066 - 2 + 6.133 + 1 - 14.487 0 + 13.450 + 10 1.29696 + 16 313 15.7 + 1.3 - 88.6 0.1062 + 0.0002 + 0.13405 - 5 - 0.008 + 1 + 2.764 - 2 + 6.309 + 1 - 14.487 0 + 13.750 + 10 1.29696 + 16 313 15.7 + 1.3 - 10.000 + 10.00000 + 10.00000 + 10.00000 + 10.00000 + 10.0000					- 1 '							- 5.825 + 4 - 5.862 + 4
87.6 0.0982 + 0.0002 + 0.12921 - 6 - 0.025 + 1 + 2.510 - 9 + 5.777 0 - 13.680 + 1 + 44.446 + 10 1.29876 + 15 316 33.6 + 1.3 - 2.4 + 2.510 - 9 + 5.777 0 - 13.680 + 1 + 44.446 + 10 1.29876 + 15 316 33.6 + 1.3 - 2.4 + 2.510 - 9 + 5.777 0 - 13.680 + 1 + 44.456 + 10 1.29876 + 15 316 11.7 + 1.3 - 2.4 + 2.510 - 9 + 5.777 0 - 13.680 + 1 + 44.456 + 10 1.29876 + 15 316 11.7 + 1.3 - 2.4 + 2.510 - 9 + 5.777 0 - 13.680 + 1 + 44.456 + 10 1.29876 + 15 316 11.7 + 1.3 - 2.4 + 2.510 - 2 + 5.818 0 - 13.764 + 1 + 14.253 + 10 1.29885 + 15 315 49.8 + 1.3 - 13.2982 + 1.3 - 12.2982 + 1.3 - 1	07.4	0.0902	7 0.0002	0.12320 - 0	- 0.010 + 1	2.4/0	1 3.000	13.312	1 -4.03/  1 -5	1.29929   1.4	3.7 -7.3	3.005
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	87.5	0.0972	+ 0.0002	+ 0.12421 - 6	- o.o18 + 1	+ 2.490 - 2	+ 5.726 0	— 13.596 + I		1.29903 + 15	316 55.4 + 1.3	- 5.808 + 4
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	′ .							3	1 .		B	- 5.935 + 4
88.0  0.1022  + 0.0002  + 0.12818  - 5  - 0.046  + 1  + 2.569  - 2  + 5.900  + 1  - 13.928  0  + 14.156  + 10  1.29796  + 15  315  57.8  + 1.3  - 88.0  0.1022  + 0.0002  + 0.12916  - 5  - 0.054  + 1  + 2.589  - 2  + 5.954  + 1  - 14.010  0  - 14.058  + 10  1.29770  + 15  315  57.8  + 1.3  - 88.1  0.1023  + 0.0002  + 0.13013  - 5  - 0.061  + 1  + 2.609  - 2  + 5.959  + 1  - 14.010  0  - 13.960  + 10  1.29777  + 15  315  5.9  + 1.3  - 88.2  0.1042  + 0.0002  + 0.13111  - 5  - 0.068  + 1  + 2.628  - 2  + 6.044  + 1  - 14.171  0  + 13.861  + 10  1.29777  + 16  314  31.9  + 1.3  - 88.3  0.1052  + 0.0002  + 0.13207  - 5  - 0.075  + 1  + 2.686  - 2  + 6.034  + 1  - 14.251  0  + 13.761  + 10  1.29663  + 16  313  39.8  + 1.3  - 88.5  0.1022  + 0.0002  + 0.13400  - 5  - 0.082  + 1  + 2.686  - 2  + 6.177  + 1  - 14.409  0  + 13.560  + 10  1.29636  + 16  313  39.8  + 1.3  - 88.7  0.1092  + 0.0002  + 0.13495  - 5  - 0.096  + 1  + 2.705  - 2  + 6.281  + 1  - 14.487  0  + 13.459  + 10  1.29636  + 16  312  33.6  + 1.3  - 88.8  0.1102  + 0.0002  + 0.13695  - 5  - 0.110  + 1  + 2.705  - 2  + 6.285  + 1  - 14.487  0  + 13.359  + 10  1.29583  + 16  312  33.6  + 1.3  - 88.8  0.1102  + 0.0002  + 0.13695  - 5  - 0.110  + 1  + 2.705  - 2  + 6.305  + 1  - 14.664  - 1  + 13.152  + 10  1.29530  + 17  311  27.0  + 1.3  - 89.0  0.1112  + 0.0002  + 0.13874  - 4  - 0.124  + 1  + 2.781  - 2  + 6.396  + 1  - 14.793  - 1  + 13.152  + 10  1.29530  + 17  311  27.0  + 1.3  - 89.0  0.1112  + 0.0002  + 0.13874  - 4  - 0.134  + 1  + 2.800  - 2  + 6.697  + 2  - 15.015  - 1  + 12.2945  + 10  1.29450  + 17  310  40.6  + 1.3  - 39.0  - 17  - 17  - 17  - 19.29530  + 17  311  27.0  + 13.0  - 27.0  - 17  - 17  - 19.0002  + 0.14950  + 17  - 17.0002  + 0.14950  + 17  - 17.0002  + 0.14950  + 17  - 17.0002  + 0.14950  +												— 5.971 + 4 — 6.007 + 4
88.0 0.1022 + 0.0002 + 0.12916 - 5 - 0.054 + 1 + 2.589 - 2 + 5.954 + 1 - 14.010 0 + 14.058 + 10 1.29770 + 15 315 5.9 + 1.3 - 88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13913 - 5 - 0.061 + 1 + 2.609 - 2 + 5.999 + 1 - 14.091 0 + 13.960 + 10 1.29770 + 15 315 5.9 + 1.3 - 88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13207 - 5 - 0.068 + 1 + 2.628 - 2 + 6.044 + 1 - 14.171 0 + 13.861 + 10 1.29717 + 16 314 31.9 + 1.3 - 88.3 0.1052 + 0.0002 + 0.13207 - 5 - 0.075 + 1 + 2.628 - 2 + 6.044 + 1 - 14.171 0 + 13.861 + 10 1.29717 + 16 314 31.9 + 1.3 - 88.5 0.1052 + 0.0002 + 0.13207 - 5 - 0.082 + 1 + 2.686 - 2 + 6.133 + 1 - 14.330 0 + 13.661 + 10 1.2960 + 16 313 39.8 + 1.3 - 88.5 0.1052 + 0.0002 + 0.13400 - 5 - 0.082 + 1 + 2.686 - 2 + 6.177 + 1 - 14.400 0 + 13.560 + 10 1.29636 + 16 313 37.8 + 1.3 - 88.5 0.1052 + 0.0002 + 0.13400 - 5 - 0.089 + 1 + 2.686 - 2 + 6.177 + 1 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29663 + 16 313 37.8 + 1.3 - 88.7 0.1092 + 0.0002 + 0.13405 - 5 - 0.096 + 1 + 2.705 - 2 + 6.221 + 1 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29666 + 16 312 33.6 + 1.3 - 88.7 0.1092 + 0.0002 + 0.13685 - 5 - 0.100 + 1 + 2.744 - 2 + 6.309 + 1 - 14.641 - 1 + 13.255 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 88.9 0.1112 + 0.0002 + 0.13780 - 5 - 0.117 + 1 + 2.762 - 2 + 6.352 + 1 - 14.717 - 1 + 13.152 + 10 1.29536 + 17 311 47.2 + 1.3 - 89.3 0.1152 + 0.0002 + 0.13874 - 4 - 0.124 + 1 + 2.781 - 2 + 6.396 + 1 - 14.094 - 1 + 12.945 + 10 1.29536 + 17 311 25.0 + 1.3 - 89.3 0.1152 + 0.0002 + 0.14050 - 4 - 0.138 + 1 + 2.880 - 2 + 6.482 + 1 - 14.042 - 1 + 12.045 + 10 1.29450 + 17 310 18.3 + 1.3 - 89.4 0.1162 + 0.0002 + 0.14153 - 4 - 0.152 + 1 + 2.895 - 2 + 6.657 + 2 - 15.0161 - 1 + 12.525 + 10 1.29370 + 17 309 35.0 + 1.2 - 10.0002 + 0.14245 - 4 - 0.152 + 1 + 2.895 - 2 + 6.657 + 2 - 15.038 - 1 + 12.255 + 10 1.29370 + 17 309 35.0 + 1.2 - 10.0002 + 0.14438 - 4 - 0.166 + 1 + 2.892 - 2 + 6.657 + 2 - 15.034 - 2 + 12.314 + 10 1.29370 + 17 309 35.0 + 1.2 - 10.0002 + 0.14438 - 4 - 0.166 + 1 + 2.892 - 2 + 6.657 + 2 - 15.034 - 2 + 12.410 + 10 1.29371 + 18 308 40.7 + 1.2 - 9.0002 + 0.14610 - 4 - 0.179 + 1 + 2.892 - 2 + 6.657 +											1 1	- 6.042 + 4
88.1 0.1032 + 0.0002 + 0.13013 - 5 - 0.061 + 1 + 2.609 - 2 + 5.999 + 1 - 14.091 0 + 13.960 + 10 1.29743 + 16 314 43.9 + 1.3 - 88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13111 - 5 - 0.068 + 1 + 2.628 - 2 + 6.044 + 1 - 14.171 0 + 13.861 + 10 1.29717 + 16 314 21.9 + 1.3 - 14.351 0 + 13.761 + 10 1.29609 + 16 313 59.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 59.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 59.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.350 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.8 + 1.3 - 14.487 0 + 13.661 + 10 1.29609 + 16 313 37.9 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.489 0 + 13.461 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.489 0 + 13.461 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.489 0 + 13.461 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.489 0 + 13.461 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.489 0 + 13.461 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.489 0 + 13.461 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.489 0 + 13.461 + 10 1.29609 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.499 0 + 13.461 + 10 1.29609 + 16 313 15.7	07.9	0.1012	+ 0,0002	0.12010 - 5	- 0.040 + 1	2.509	T 3.909 1 .	13.920	[	1.29/90 + 13	313 27.0 + 1.3	
88.2 0.1042 + 0.0002 + 0.13111 - 5 - 0.068 + 1 + 2.628 - 2 + 6.044 + 1 - 14.171	88.o	0.1022	+ 0,0002	+ 0.12916 - 5	- 0.054 + 1	+ 2.589 - 2						- 6.078 + 4
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$						الما						- 6.113 + 4
$ 88.4  0.1062  + 0.0002  + 0.13304  - 5  - 0.082  +  1  + 2.667  - 2  + 6.133  +  1  - 14.330  0  +  13.661  +  10  1.29633  +  16  313  37.8  +  1.3  - \\ 88.5  0.1072  + 0.0002  + 0.13400  - 5  - 0.089  +  1  + 2.686  - 2  + 6.177  +  1  - 14.487  0  +  13.560  +  10  1.29636  +  16  313  15.7  +  1.3  - \\ 88.7  0.1092  + 0.0002  + 0.13495  - 5  - 0.096  +  1  +  2.705  -  2  +  6.201  +  1  -  14.487  0  +  13.459  +  10  1.29610  +  16  312  53.6  +  1.3  - \\ 88.8  0.1002  + 0.0002  +  0.13495  - 5  - 0.103  +  1  +  2.725  -  2  +  6.365  +  1  -  14.641  -  1  +  13.255  +  10  1.29583  +  16  312  53.6  +  1.3  - \\ 88.9  0.1112  + 0.0002  +  0.13685  - 5  - 0.110  +  1  +  2.762  -  2  +  6.399  +  1  -  14.641  -  1  +  13.255  +  10  1.29530  +  17  311  47.2  +  1.3  - \\ 89.0  0.1122  + 0.0002  +  0.13874  -  4  -  0.124  +  1  +  2.781  -  2  +  6.396  +  1  -  14.793  -  1  +  13.049  +  10  1.29530  +  17  311  25.0  +  1.3  - \\ 89.0  0.1132  +  0.0002  +  0.13874  -  4  -  0.131  +  1  +  2.800  -  2  +  0.439  +  1  -  14.868  -  1  +  12.945  +  10  1.29530  +  17  311  25.0  +  1.3  - \\ 89.0  0.1132  +  0.0002  +  0.13874  -  4  -  0.131  +  1  2.800  -  2  +  0.4868  -  1  -  14.868  -  1  +  12.945  +  10  1.29530  +  17  311  25.0  +  1.3  - \\ 89.0  0.1132  +  0.0002  +  0.14955  -  0.138  +  1  2.880  -  2  +  0.4868  -  1  -  14.868  -  1  -  14.241  +  10  1.29450  +  17  310  8.3  +  1.3  - \\ 89.0  0.1162  +  0.0002  +  0.14337  -  4  -  0.152  +  1  2.8874  -  2  +  0.554  +  2  -  15.065  -  1  +  12.29370  +  17  309  33.7  +  1.2  - \\ 89.5  0.1172  +  0.0002  +  0.14337  -  4  -  0.159  +  1  2.874  -  2  +  0.5567  +  2  -  15.065  -  1  1  12.29370  $						1 . 1						- 6.148 + 4 - 6.182 + 4
88.5 0.1072 + 0.0002 + 0.13400 - 5 - 0.089 + 1 + 2.686 - 2 + 6.177 + 1 - 14.409 0 + 13.560 + 10 1.29636 + 16 313 15.7 + 1.3 - 14.409 0 + 13.459 + 10 1.29636 + 16 312 53.6 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29636 + 16 312 53.6 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29636 + 16 312 53.6 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29636 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29638 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29638 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29638 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 16 312 31.5 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29536 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29476 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29476 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29476 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29476 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29476 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.487 0 + 13.459 + 10 1.29476 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.487 0 + 11.3 + 13.49 + 10 1.29476 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.497 1 + 12.449 + 10 1.29476 + 17 311 4.2 + 1.3 - 14.497 1 + 12.497 1 + 10 1.29476 + 17 310 4.3 + 1.3 - 14.497 1 + 12.497 1 + 10 1.29476 + 17 310 4.3 + 1.3 - 14.497 1 + 12.497 1 + 10 1.29476 + 17 310 4.3 + 1.3 - 14.497 1 + 12.497 1 + 10 1.29476 + 17 310 4.3 + 1.3 - 14.497 1 + 12							-1.					- 6.217 + 4
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	00.4	J.1302	, 0.0002	55504	- 0.002 + 1		1	1				
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	88.5	0.1072			- 0.089 + 1							- 6.251 + 4
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												- 6 285 + 4
88.9  0.1112  + 0.0002  + 0.13780  - 5  - 0.117  + 1  + 2.762  - 2  + 6.352  + 1  - 14.717  - 1  + 13.152  + 10  1.29530  + 17  311  47.2  + 1.3  - 18.917  - 18.917  - 18.918  - 18.91												- 6.318 + 4 - 6.35s + 4
89.0 0.1122 + 0.0002 + 0.13874 - 4 - 0.124 + 1 + 2.781 - 2 + 6.396 + 1 - 14.793 - 1 + 13.049 + 10 1.29503 + 17 311 25.0 + 1.3 - 89.1 0.1132 + 0.0002 + 0.13967 - 4 - 0.131 + 1 + 2.800 - 2 + 6.439 + 1 - 14.868 - 1 + 12.945 + 10 1.29476 + 17 311 2.8 + 1.3 - 2 + 6.482 + 1 - 14.942 - 1 + 12.841 + 10 1.29450 + 17 310 40.6 + 1.3 - 89.3 0.1152 + 0.0002 + 0.14513 - 4 - 0.152 + 1 + 2.837 - 2 + 6.524 + 2 - 15.015 - 1 + 12.736 + 10 1.29476 + 17 310 40.6 + 1.3 - 4 - 0.152 + 1 + 2.856 - 2 + 6.567 + 2 - 15.015 - 1 + 12.736 + 10 1.29433 + 17 310 43.6 + 1.3 - 4 - 0.152 + 1 + 2.856 - 2 + 6.567 + 2 - 15.068 - 1 + 12.631 + 10 1.29377 + 17 309 33.7 + 1.2 - 4 - 0.152 + 1 + 2.874 - 2 + 6.609 + 2 - 15.161 - 1 + 12.525 + 10 1.29370 + 17 309 33.7 + 1.2 - 4 - 0.162 + 0.0002 + 0.14337 - 4 - 0.166 + 1 + 2.892 - 2 + 6.651 + 2 - 15.232 - 2 + 12.312 + 10 1.29370 + 17 309 33.7 + 1.2 - 4 - 0.173 + 1 + 2.8911 - 2 + 6.693 + 2 - 15.304 - 2 + 12.312 + 10 1.29370 + 18 308 49.1 + 1.2 - 18.8 + 12.8 + 13.8 +						1				- 1		- 6.385 + 4
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	00.9	J.1112	0.0002	. 0.13/00 - 5	0.117 + 1				i i			1
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	89.0	0.1122	+ 0.0002	+ 0.13874 - 4	- 0.124 + 1					,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,		
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$				+ 0.13967 - 4	- 0.131 + 1	+ 2.800 - 2	+ 6.439 + 1	- 14.868 - 1	+ 12.945 + 10	1.29476 + 17	311 2.8 + 1.3	6.450 + 3
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	89.2	0.1142	+ 0.0002	+ 0.14060 - 4	- o.138 + I	+ 2.819 - 2	+ 6.482 + 1	- 14.942 - 1	+ 12.841 + 10	1.29450 + 17	310 40.6 + 1.3	- 65-143
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	89.4	0.1152	+ 0.0002	+ 0.14153 - 4 + 0.14245 - 4	-0.145 + 1 -0.152 + 1	+ 2.837 - 2 + 2.856 - 2	+ 6.567 + 2	- 15.015 - 1 - 15.088 - 1	+ 12.730 + 10	1.29423 + 17	309 56.0 + 1.2	- 6.546 + 3
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$					ľ	1	1			1	1	
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$						+ 2.802 - 2	+ 6.651 + 2	- 15.101 - 1 - 15.222 - 2	+ 12.525 + 10	1.29370 + 17	309 33.7 + 1.2	- 6.608 + 3
89.8 0.1202 + 0.0002 + 0.14610 - 4 - 0.179 + 1 + 2.929 - 2 + 6.735 + 2 - 15.374 - 2 + 12.205 + 10 1.29291 + 18 308 26.7 + 1.2 -												
			+ 0.0002			+ 2.947 - 2	+ 6.776 + 2	- 15.444 - 2	+ 12.097 + 10	1.29264 + 18	308 4.3 + 1.2	6.700 + 3
90.0   0.1222   + 0.0002   + 0.14790   - 4   - 0.193   + 1   + 2.965   - 2   + 6.818   + 2   - 15.513   - 2   + 11.989   + 10   1.29238   + 18   307 41.9   + 1.2   -	90.0	0.1222	+ 0.0002	+ 0.14790 - 4	- 0.193 + 1	+ 2.965 - 2	+ 6.818 + 2	- 15.513 - 2	+ 11.989 + 10	1.29238 + 18	307 41.9 + 1.2	— 6 73 <del>0</del> + 3

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

Tafel X c.

irg.	τ΄	$E_{ m I}$	$A_{\mathrm{I}}$	$B_{\mathrm{I}}$ $(g \sin G)_{\mathrm{I}}$	$(g\cos G)_{ m I}$	$f_{\mathrm{I}}$	C	D	log h	H	i
0.0	0.1222	+ 0 0002	+ 0.14790 4	-o"193 + 1	+ 2"965 - 2	+ 6"818 + 2	- 15"512 2	+ 11"989 + 10	T 20228 - TR	307°41'9 + 1'2	- 6"730 + 3
)O. I	0.1232	+ 0,0002	+ 0.14879 - 4	-0.200 + 1	+ 2.983 - 2	+ 6.859 + 2		+ 11.880 + 10		307 19.5 + 1.2	-6.760 + 3
<b>30.2</b>	0.1242	+ 0.0002	+ 0.14968 - 4	- 0.206 + 1	+ 3.001 - 2	+ 6.900 + 2		+ 11.771 + 10	1.29186 + 18	306 57.0 + 1.2	-6.789 + 3
<b>30.3</b>	· ·	+ 0.0002	+ 0.15057 4	-0.213 + 1	+ 3.018 - 2	+ 6.941 + 2	<b>—</b> 15.716 — 3	+ 11.661 + 10	1.29160 + 18	306 34.5 + 1.2	-6.818 + 3
<b>30.4</b>	0.1262	+ 0.0002	+ 0.15145 4	- 0.219 + 1	+ 3.036 - 2	+ 6.981 + 2	— 15.783 — 3	+ 11.551 + 10	1.29134 + 19	306 12.0 + 1.2	- 6.8 <sub>47</sub> + 3
30.5	0 1222	+ 0.0002	+ 0.15233 - 3	- 0.226 + I	+ 2 251	+ 7.022 + 2	840			l	
ر.مر 0.6و		+ 0.0002	+ 0.15320 - 3	-0.232 + 1	+ 3.054 - 2 + 3.071 - 2	+ 7.062 + 2		+ 11.441 + 10 + 11.330 + 10		305 49.5 + 1.2	- 6.876 + 3
<b>30.7</b>	0.1292		+ 0.15408 - 3	-0.239 + 1	+ 3.089 - 2	+7.102 + 2		+ 11.219 + 10		305 27.0 + 1.2 305 4.4 + 1.2	-6.904 + 3 -6.932 + 3
8.04	0.1302		+ 0.15494 - 3	- 0.245 + I	+ 3.106 - 2	+7.142 + 2		+ 11.107 + 10		304 41.8 + 1.2	- 6.960 + 3
30.9	0.1312	+ 0.0002	+ 0.15581 - 3	- 0.252 + I	+ 3.123 - 2	+ 7.182 + 2		+ 10.995 + 10		304 19.2 + 1.2	-6.987 + 3
	1			1		,					
	-	+ 0.0002		- 0.258 + 1	+ 3.141 - 2	+ 7.221 + 3		+ 10.882 + 10		303 56.6 + 1.2	- 7.014 + 3
)1.1		+ 0.0002	+ 0.15752 — 3 + 0.15837 — 3	- 0.264 + 1	+ 3.158 - 2	+ 7.261 + 3		+ 10.769 + 10		303 33.9 + 1.1	- 7.041 + 3
)1.2 )1.3		+ 0.0002	+ 0.15837 3 + 0.15922 3	- 0.270 + I	+ 3.175 - 2 + 3.192 - 2	+ 7.300 + 3 + 7.339 + 3	- 16.291 - 4 - 16.352 - 4	+ 10.656 + 10 + 10.542 + 10		303 11.2 + 1.1	- 7.068 + 3
	_	+ 0.0002	+ 0.16006 - 3		+ 3.209 - 2			+ 19.427 + 10		302 48.5 + 1.1 302 25.8 + 1.1	- 7.094 + 3 - 7.120 + 3
					. ,	' ''''   ' ' '	'  '	, .,.,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,		3-3-5-1	/
)¥.5	0.1372	+ 0.0002	+ 0.16090 - 3	- 0.289 + 1	+ 3.226 - 2	+ 7.417 + 3	- 16.471 - 4	+ 10.313 + 10	1.28854 + 20	302 3.1 + 1.1	- 7.145 + 3
)1.6	0.1382	+ 0.0002		- 0.295 + I	+ 3.242 - 2	+ 7.455 + 3		+ 10.197 + 10	1.28829 + 20	301 40.3 + 1.1	- 7.171 + 3
71.7		+ 0.0002	+ 0.16258 - 3	-0.301 + 1	+ 3.259 - 2	+ 7-494 + 3	- 16.587 - 4	+ 10.082 + 10		301 17.6 + 1.1	<b>- 7.196 + 3</b>
31.8	0.1402		+ 0.16341 - 3	- 0.307 + I	+ 3.276 - 2	+ 7.532 + 3		+ 9.966 + 10		300 54.8 + 1.1	- 7.221 + 2
)1.9	0.1412	+ 0.0003	+ 0.16423 - 3	- 0.313 + 1	+ 3.292 - 2	+ 7.570 + 3	- 10.700 - 5	+ 9.850 + 10	1.28755 + 20	300 32.0 + 1.1	- 7.245 + 2
32.0	0.1422	+ 0.0002	+ 0.16506 - 3	- 0.319 + 1	+ 3.309 - 2	+ 7.608 + 3	_ 16.756 _ 5	+ 9.733 + 10	1.28731 + 21	300 9.1 + 1.1	- 7.269 + 2
92.1		+ 0.0002	+ 0.16587 - 3	- 0.324 + 1	+ 3.325 - 2	+ 7.645 + 3	- 16.811 - 5	+ 9.616 + 10		299 46.3 + 1.1	- 7.293 + 2
32.2	0.1442	+ 0.0002	+ 0.16669 - 2	- 0.330 + 1	+ 3.342 2	+ 7.683 + 3	16.865 5	+ 9.499 + 10	1.28683 + 21	299 23.4 + 1.1	- 7.317 + 2
32.3	0.1452	+ 0.0002	+ 0.16750 - 2	- o.336 + 1	+ 3.358 - 2	+ 7.720 + 3	- 16.919 - 5	+ 9.381 + 10	1.28659 + 21	299 0.5 + 1.1	- 7.340 + 2
92.4	0.1462	+ 0.0002	+ 0.16831 - 2	- 0.341 + 1	+ 3.374 - 2	+ 7.758 + 3	— 16.972 — 5	+ 9.263 + 10	1.28635 + 21	298 37.6 + 1.1	- 7·363 + 2
92.5	0.1472	+ 0.0002	+ 0.16912 - 2		d. a ana	+ 7.795 + 3	- 17.024 - 5		1.28611 + 21	208 14 6	0-
		+ 0.0002	+ 0.16992 2		+ 3.390 - 2 + 3.406 - 2	+7.832 + 3	- 17.075 - 5	+ 9.145 + 10 + 9.026 + 10	1 1	298 14.6 + 1.1 297 51.7 + 1.1	- 7.385 + 2 - 7.408 + 2
92.7		+ 0.0002	+ 0.17072 2	_	+ 3.422 - 2	+ 7.869 + 3	- 17.126 - 6		1.28565 + 21	297 28.7 + 1.1	- 7.430 + 2
92.8		+ 0.0002	+ 0.17152 - 2	- 1	+ 3.438 - 2	+ 7.905 + 3	<b>— 17.176 — 6</b>	- 1	1.28541 + 21	297 5.7 + 1.1	- 7.45 <sup>2</sup> + <sup>2</sup>
92.9	0.1512	+ 0.0002	+ 0.17231 2	0.369 0	+ 3.454 - 2	+ 7.942 + 4	- 17.226 - 6	+ 8.668 + 10	1.28518 + 21	296 42.7 + 1.1	- 7·473 + 2
	1 1										
	1 1	+ 0.0002	+ 0.17310 - 2		+ 3.470 - 2	+ 7.978 + 4	- 17.274 - 6		1.28496 + 21	296 19.7 + 1.0	- 7·494 + 2
93.1 93.2		+ 0.0002	+ 0.17389 - 2 + 0.17467 - 2	- 0.379 0 - 0.384 0	+ 3.486 2	+ 8.014 + 4	- 17.322'- 6 - 17.369'- 6	+ 8.428 + 9 + 8.307 + 9	1.28473 + 22 1.28451 + 22	295 56.6 + 1.0	- 7.515 + 2
93.3	0.1552	+ 0.0002	+ 0.17545 - 2	- 0.389 O	+ 3.502 - 2 + 3.517 - 2	+ 8.050 + 4 + 8.086 + 4	- 17.416 - 6		1.28429 + 22	295 33.6 + 1.0 295 10.5 + 1.0	-7.535 + 2 $-7.555 + 2$
		+ 0.0002	+ 0.17623 - 2		+ 3.533 - 2	+ 8.122 + 4	- 17.461 - 6		1.28407 + 22	294 47.4 + 1.0	- 7.575 + 2
								1			'   '
		+ 0.0002	+ 0.17700 2	o.399 o	+ 3.548 2	+ 8.158 + 4	- 17.507 - 6			294 24.3 + 1.0	- 7.595 + 2
93.6	0.1582		+ 0.17778 - 2	- 0.404 0	+ 3.564 - 2	+ 8.193 + 4	- 17.551 - 6		1.28363 + 22	294 1.1 + 1.0	- 7.614 + 2
93·7	0.1592	+ 0.0002	+ 0.17855 — 2	- 0.409 0	+ 3.579 - 2	+ 8.229 + 4	- 17.594 - 7		1.28342 + 22	293 38.0 + 1.0	- 7.633 + 2
)3.9 )3.8		+ 0.0002	+ 0.17931 2	- 0.414 0 - 0.418 0	+ 3.595 - 2 + 3.610 - 2	+ 8.264 + 4 + 8.299 + 4	- 17.637 - 7 - 17.679 - 7			293 14.8 + 1.0 292 51.6 + 1.0	- 7.651 + 2
13.9	3.1012	F 0,0002	- 2	0,410	3.010 - 2	T 0.299 T 4		1 / 1 7 9	20299 7 22	-9- 31.0 7 1.0	- 7.670 + 2
у.0	0.1622	+ 0.0002	+ 0.18084 2	- 0.423 o	+ 3.625 - 2	+ 8.334 + 4	- 17.721 - 7	+ 7.331 + 9	1.28279 + 22	292 28.4 + 1.0	- 7.688 + 2
			+ 0.18159 - 2			+ 8.369 + 4				292 5.2 + 1.0	
			+ 0.18235 2	,		+ 8.404 + 4	- 17.801 - 7	+ 7.084 + 9	1.28238 + 22	291 42.0 + 1.0	- 7.723 + I
			+ 0.18310 - 2		+ 3.671 - 2					291 18.8 + 1.0	
34-4	0.1662	+ 0.0002	+ 0.18385 - 2	-0.441 0	+ 3.686 - 2	+ 8.473 + 4	— 17.879 — 7	+ 6.836 + 9	1.28197 + 23	290 55.5 + 1.0	- 7.756 + 1
<b>M</b> +5	0.1672	+ 0.0002	+ 0.18460 — 1	- 0.445 O	+ 3.701 - 2	+ 8.508 + 4	- 17.917 - 7	+ 6.712 + 8	1.28178 + 23	290 32.2 + 1.0	_ , ,,,,
M.5	0.1682	+ 0.0002	+ 0.18535 - 1	- 0.449 0	+ 3.716 - 2	+ 8.542 + 4	- 17.954 - 8	+ 6.588 + 8		290 32.2 + 1.0	
H-7	0.1692	+ 0.0002	+ 0.18609 - 1	- 0.453 o	+ 3.731 - 2		- 17.990 - 8		1.28139 + 23	289 45.6 + 0.9	
м.8	0.1702	+ 0.0002	+ 0.18683 - 1	- 0.457 O	+ 3.745 - 2	+ 8.610 + 4	- 18.026 - 8		1.28120 + 23	289 22.3 + 0.9	
14-9	0.1712	+ 0.0001	+ 0.18757 - 1	- 0.461 O	+ 3.760 - 2	+ 8.644 + 4	- 18.060 - 8	+ 6.213 + 8		288 59.0 + 0.9	
)5.o	0.1722	+ 0.0001	+ 0.18831 1	o.465 o	+ 3.775 - 2	+ 8.678 + 4	- 18.094 8	+ 6.087 + 8	1.28083 + 23	288 35.6 + 0.9	- 7.849 + I

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale igesetzt.



Tafel Xc.

Arg.	τ'	$E_{ m I}$	$A_{ m I}$	$\frac{B_{\mathrm{I}}}{(g \sin G)_{\mathrm{I}}}$	$\langle g \cos G \rangle_{\rm I}$	$f_{\mathrm{I}}$	$\boldsymbol{c}$	D	log h	H	í
-				<del></del>	<del> </del>		<u> </u>		_		<u> </u>
95.0	0.1722		+ 0.18831 — 1 + 0.18904 — 1		+ 3"775 - 2	+ 8"678 + 4	18"094 8 18.128 8	+ 6"087 + 8	1.28083 + 23	288°35′6 + o′9	
95.1 95.2			+ 0.18977 - 1	- 0.469 0 - 0.472 0	+ 3.790;— 2 + 3.804 — 2	+ 8.712 + 4 + 8.745 + 4	- 18.160 - 8	+ 5.962 + 8 + 5.836 + 8	1.28064 + 23 1.28046 + 23	288 12.3 + 0.9 287 48.9 + 0.9	
95.3	0.1752		+ 0.19050 - 1	-0.476 0	+ 3.819 - 2	+ 8.779 + 5		+ 5.710 + 8	1.28029 + 23	287 25.5 + 0.9	
95.4	0.1762		+ 0.19123 - 1	-0.479 0	+ 3.834 - 2	+ 8.812 + 5	- 18.223 - 8	+ 5.584 + 8	1.28011 + 23		
1								1		i	
			+ 0.19195 - 1		+ 3.848 - 2	+ 8.846 + 5	- 18.254 - 9		1.27994 + 23	286 38.7 + 0.9	
95.6	0.1782	1000.0 +	+ 0.19268 - 1 + 0.19340 - 1	- 0.486 O	+ 3.863 - 2	+ 8.879 + 5 + 8.912 + 5		+ 5.331 + 8	1.27977 + 23	286 15.3 + 0.9	
			+ 0.19412 1	- 0.489 0 - 0.493 0	+3.877 - 2 +3.891 - 2	+ 8.946 + 5	- 18.312 - 9 - 18.340 - 9	+ 5 204   + 7   + 5.077   + 7	1.27960 + 24	285 51.91+ 0.9 285 28.5 + 0.9	
95.9			+ 0.19483 - 1	- 0.496 o	+ 3.906 - 2	+ 8.979 + 5	- 18.367 - 9	+ 4.950 + 7	1.27927 + 24	285 5.0 + 0.9	
										, ,	
		+ 0.0001	+ 0.19555 - 1	- 0.499 O	+ 3.920 - 2	+ 9.011 + 5	— 18.394 — 9	+ 4.823 + 7	1.27911 + 24	284 41.5 + 0.9	
	-	+ 0.0001	+ 0.19626  - 1	- 0.502 O	+ 3.934 - 2	+ 9.044 + 5	- 18.420 - 9	+ 4.696 + 7	1.27896 + 24	284 18.1 + 0.8	
96.2	0.1852	1000.0 +	+ 0.19698 - 1 + 0.19769 - 1	- 0.505 0 - 0.507 0	+3.949 - 2 + 3.963 - 2	+ 9.077 + 5 + 9.110 + 5	- 18.445 - 9 - 18.469 - 9	+ 4.568 + 7	1.27880 + 24	283 54.6 + 0.8	
	0.1862		+ 0.19840 - 1	- 0.510 , 0	+ 3.977 - 2	+ 9.142 + 5	- 18.469 - 9 - 18.493 - 9	+ 4.440 + 7 + 4.312 + 7	1.27865 + 24 1.27850 + 24	$283\ 31.1 + 0.8$ $283\ 7.6 + 0.8$	
		ľ	,,	1	. 5.977		30,493	1 4.5.2	1.27030 1 -4	3 / 7 0.8	
	0.1872		+ 0.19910 - 1	- 0.513 o	+ 3.991 - 2	+ 9.175 + 5	- 18.516 - 9	+ 4.184 + 7	1.27836 + 24	282 44.1 + 0.8	- 8.032 + 1
96.6	0.1882	+ 0.0001	+ 0.19981 - 1	- 0.515 O	+ 4.006 - 2	+ 9.207 + 5	- 18.538 - 9		1.27822 + 24	282 20.6 + 0.8	8.042 - 1
	0.1892	+ 0.0001	+ 0.20052 - 1	- o.518 o	+ 4.020 2	+ 9.240 + 5	- 18.559 - 9		1.27808 + 24	281 57.0 + o.8	
	0.1902	1000.0 +	+ 0.20122 - 1	- 0.520 0 - 0.522 0	+ 4.034 - 2	+ 9.272 + 5 + 9.305 + 5		+ 3.800 + 6	1.27794 + 24	281 33.5 + o.8	
90.9	0.1912	+ 0.0001	T 0.20192 1	- 0.522	+ 4.048 - 2	+ 9.305 + 5	- 18.600 - 10	+ 3.671 + 6	1.27780 + 24	281 10.0 + 0.8	8.000 + 1
97.0	0.1922	+ 0,0001	+ 0.20262 1	- 0.525 o	+ 4.062 - 2	+ 9.337 + 5	- 18.619 - 10	+ 3.543 + 6	1.27767 + 24	280 46.4 + o.8	- 8.o <sub>77</sub> +
97.1	0.1932	+ 0.0001	+ 0.20332 - 1	- o.527 o	+ 4.076 - 2	+ 9.369 + 5		+ 3.414 + 6	1.27755 + 24	280 22.9 + 0.7	
	0.1942	+ 0.0001	+ 0.20402 - 1	- 0.529 O	+ 4.090 2	+ 9.401 + 5	- 18.655 - 10	+ 3.285 + 6	1.27742 + 25	279 59-3 + 0.7	- 8.092 + 1
97-3	0.1952	+ 0.0001	+ 0.20471 - 1	- o.531 o	+ 4.104 - 2	+ 9.433 + 5		+ 3.156 + 6	1.27730 + 25	279 35.7 + 0.7	
97.4	0.1962	+ 0.0001	+ 0 20541 - 1	- o.533 o	+ 4.118 - 2	+ 9.465 + 5	— 18.687 — 10	+ 3.027 + 6	1.27718 + 25	279 12.2 + 0.7	8.107 +
97.5	0.1972	+ 0.0001	+ 0.20610 - 1	- 0.534 o	+ 4.132 - 2	+ 9.497 + 5	- 18.703 - 10	+ 2.808 + 5	1.27706 + 25	278 48.6 + 0.7	8 TT2: 1 .
97.6	0.1982	+ 0.0001	+ 0.20680 1	- 0.536 o	+ 4.146 - 2	+ 9.529 + 5	- 18.717 - 10		1.27695 + 25	278 25.0 + 0.7	
97.7	0.1992	+ 0.0001	+ 0.20749 - 1	- o.538 o	+ 4.159 - 2	+ 9.561 + 5		+ 2.640 + 5	1.27684 + 25	278 1.4 + 0.7	
			+ 0.20818 1	o.539 o	+ 4.173 - 2	+ 9.593 + 5	— 18.744 — 10		1.27673 + 25	277 37.8 <sub>!</sub> + 0.7	
97.9	0.2012	+ 0.0001	+ 0.20887 - 1	- 0.541 o	+ 4.187 - 2	+ 9.624 + 5	— 18.757 — 10	+ 2.382 + 5	1.27663 + 25	277 14.2 + 0.7	- 8.137 <sub>,+</sub>
98.0	0,2022	+ 0.0001	+ 0.20956 - 1	- 0.542 o	+ 4.201 - 2	+ 9.656 + 5	— 18.768 — 10	L 2 252 L =	1.27652 + 25	276 50.6 + 0.7	— 8.142 ÷
98.1		+ 0.0001	+ 0.21025 - 1	- 0.543 o	+ 4.215 - 2	+ 9.688 + 5	- 18.779 - 10	1	1.27643 + 25	276 27.0: + 0.7	
98.2	0.2042	+ 0.0001	+ 0.21094 - 1	- 0.544 0	+ 4.229 - 2	+ 9.720 + 5	1 1 1	+ 1.993 +-5	1.27633 + 25	276 3.4 + 0.6	
98.3	0.2052		+ 0.21163 - 1	- o.546 o	+ 4.242 - 2	+ 9.751 + 5	— 18.798 — 10		1.27624 + 25	275 39.7 + 0.6	- 8.155 -
98.4	0,2062	+ 0.0001	+ 0.21232 - 1	- 0.547 O	+ 4.256 - 2	+ 9.783 + 5	— 18.807 — 11	+ 1.734 + 4	1.27615 + 25	275 16.1 <sub>]</sub> + 0.6	- 8.158 <sub>+ 1</sub>
م8 د	0.2072	+ 0.0001	+ 0.21300 - 1	- 0.547   O	+ 4.270 - 2	+ 9.815 + 6	- 18.814 - 11	+ 1.605 + 4	-6.6 1		0
98.6	0.2082	+ 0.0001	+ 0.21360 - 1	- 0.547 0 - 0.548 0	+ 4.270 - 2	+ 9.815 + 6		+ 1.475 + 4	1.27606 + 25 1.27598 + 25	274 52.5 + 0.6 274 28.9 + 0.6	
98.7	0.2092	0.0000	+ 0.21438 - 1	- 0.549 O	+ 4.298 2	+ 9.878 + 6			1.27590 + 25	274 5.3 + 0.6	
98.8	0.2102	0,0000	+ 0.21506 - 1	- 0.550 o	+ 4.311 - 2	+ 9.909 + 6	1	+ 1.216 + 4	1.27582 + 25	273 41.6,+ 0.6	
98.9	0.2112	0.0000	+ 0.21575 - 1	— o.550 o	+ 4.325 - 2	+ 9.941 + 6	- 18.838 - 11	+ 1.086 + 4	1.27575 + 25	273 18.0 + 0.6	8.172,+1
l	ا				I.						
99.0	0.2122		+ 0.21643 - 1 + 0.21712 - 1		+ 4.339 - 2		- 18.842 11			272 54-4 + 0.6	
	0.2142		+ 0.21780 - 1		+ 4.352 - 2	+ 10.004 + 0	- 18.845 - 11 - 18.847 - 11			272 30.8 + 0.6 272 7.1 + 0.5	
	0.2152		+ 0.21848 - 1			+ 10.067 + 6	- 18.849 11	+ 0.568 + 3		271 43.5 + 0.5	
	0.2162	0.0000	+ 0.21917 - 1		+ 4.394 - 2	+ 10.098 + 6	- 18.850 11	+ 0.438 + 3		271 19.9 + 0.5	
						i i	1	İ			l
	0.2172	0.0000	. ,		+ 4.407 - 2					270 56.2 + 0.5	
99.0 99.7	0.2182	0.0000	+ 0.22054 - 1 + 0.22122 - 1	- 0.552 0 - 0.552 0	+ 4.421 - 2 + 4.435 - 2		-			270 32.6 + 0.5	
	0.2202	0,0000	+ 0.22191 - 1	- 0.552 · 0	+ 4.448 - 2					270 9.0 + 0.5 269 45.41+ 0.5	
99.9		0.0000	+ 0.22259 - 1	- 0.551 O	+ 4.462 - 2				1.27519 + 25		
100.0	0.2222	0,0000	+ 0.22327 - 1		+ 4.476 - 2	1				268.58.1 + 0.5	
										1	L

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multiplieiren, und sind in Einheiten der letzten Decimal angesetzt.



Tafel Xd.

vergl. pag. 248.

Arg. II	$E_{\mathrm{II}}$	$A_{\mathrm{II}}$	$egin{aligned} oldsymbol{B_{ ext{II}}} \ (oldsymbol{g} & \sin oldsymbol{G})_{ ext{II}} \end{aligned}$	$(g\cos G)_{II}$	$f_{\Pi}$	Arg.	$E_{\Pi}$	$A_{II}$	$B_{ m II} \ (g \sin G)_{ m II}$	$(g\cos G)_{II}$	$f_{\rm II}$
0.0	040000	+ 0.00001 0	-9"146 - 1	0″000 0	o''ooo o	5.0	o#000g	- o.10357 - 10	- 8"711 - 1	— 2"076 — I	-4"786 - 5
0.1	0,0000	- 0.00210 o	- 9.146 - I	- 0.042 O	- 0.097 o	5.1	- 0.0010	- 0.10557 - 10	— 8.694 — т	- 2.116 - 1	<b>-4.879</b> - 6
0.2	0.0000	- 0.00420 O	- 9.145 - I	0.084 0	- 0.194 o	5.2	- 0.0010	— 0,10758 <sub>—</sub> — 10	- 8.676 - I	- 2.157 - 1	- 4.97I - 6
0.3	o.ooor	— 0.00630 — I	- 9.144 - I	- 0.126 O	- 0.291 0	5.3	0,0010		- 8.658 I	- 2.197 - 1	- 5.064 - 6
0.4	0.0001	0,00841 1	- 9.143 - 1	0.169 0	- o.388 o	5.4	0.0010	- 0.11157 - 11	— 8.640 — I	- 2.237 - 1	-5.156 - 6
0.5	— о.ооот	- 0.01051 - 1	- 9.142 - 1	-0.211 0	- o.486 - ı	5.5	- 0.0010	— o.11356 — 11	- 8.621 1	- 2.276 - I	- 5.248 - 6
0.6	<b>—</b> 0.0001	- 0.01261 - 1	- 9.140 - 1	-0.253 O	- o.583 - I	5.6	- 0.0011	- 0.11555 - 11	- 8.602 - 1	- 2.316 1	<b>- 5.339</b> - 6
0.7	— o.ooo1	-0.01471 - 1	- 9.137 - 1	- 0.295 0	o.68o ı	5.7	0.0011	,	- 8.58 <sub>2</sub> - 1	- 2.356 - 1	- 5.431 - 6
0.8	- 0.0002	- o.o1681 - 2	- 9.135 - I	- o.337 o	- 0.777 - I	5.8	0,0011	-0.11951 - 11	- 8.562 - t	- 2.396 - 1	- 5.522 - 6
0.9	0,0002	- 0.01891 - 2	- 9.132 - 1	- o.379 o	- 0.874 - I	5.9	0.0011	- 0.12148 - 12	- 8.542 - I	- 2.435 - 1	- 5.613 - 6
1.0	- o.ooo2	-0.02101 - 2	- 9.128 - 1	- 0.421 0	- 0.971 - 1	6.0	- 0.0011	- 0.12345 - 12	- 8.522 - I	- 2.475 - I	- 5.704 - 7
1.1	0,0002	-0.02311 - 2	- 9.125 - 1	-0.463 0	- 1.068 - 1	6.1	0.0011	- 0,12541 - 12	— 8.501 — 1	- 2.514 - 1	- 5·795 - 7
1.2	0.0002	-0.02521 - 2	- 9.121 - 1	- o.5o5 o	- 1.165 - 1	6.2	- 0.0012		- 8.48o - 1	- 2.553 - 1	- 5.886 - 7
1.3	- 0.0002	-0.02731 - 3	- 9.116 - 1	-0.547 0 -0.580 0	- 1,262 - 1	6.3 6.4	- 0.0012	- 1	- 8.459 - 1 - 8.437 - 1	-2.592 - 1 $-2.632 - 1$	- 5.976 - 7 - 6.066 - 7
1.4	— o.ooo3	-0.02941 - 3	- 9.112 - I	- o.589 o	- 1.359 - 2	J	0.0012	- 0.13127 - 12	0.437	2.032	- 0.000 - /
1.5	— o.ooo3	-0.03150 - 3	- 9.107 - I	- o.631 o	- 1.456 - 2	6.5	- 0.0012	<b>_ 0.13322 _ 13</b>	- 8.415 - 1	- 2.671 - I	<b>-6.156</b> - 7
x.6	0.0003	— o.o336o — 3	- 9.101 - 1	- o.673 o	- 1.552 - 2	6.6	- 0.0012	_ o.13516 — 13	- 8.393 - 1	- 2.709 - 1	-6.246 - 7
1.7	— о.оооз	0.03569 3	- 9.096 - I	-0.715	- 1.649 - 2	6.7	0.0013		- 8.370 - I	- 2.748 - I	-6.335 - 7
1.8	0.0003	- 0.03778 - 4	- 9.089 - I	- 0.757 °	- 1.746 - 2 - 1.842 - 2	6.8	— 0.0013 — 0.0013		-8.347 - 1 $-8.323 - 1$	2.787 I 2.826 I	$\begin{vmatrix} -6.424 & -7 \\ -6.513 & -7 \end{vmatrix}$
1.9	0.0004	- 0.03987 - 4	— 9.083 — I	-0.799 °	- 1.842 - 2	0.9	- 0.0013	_ 0.14093 _ 13	0.323	2.020	- 0.513
2.0	0.0004	- 0.04196 - 4	- 9.076 - 1	- o.841 o	- 1.939 - 2	7.0	- 0.0013	- 0.14287 - 14	- 8.300 - I	2.864 — I	- 6.602 - 8
2.1	0.0004	-0.04405 - 4	- 9.069 - t	- o.88 <sub>3</sub> o	- 2.035 - 2	7.1	- 0.0013	— 0.14478 — 14	- 8.276 - I	- 2.902 - I	<b></b> 6.691 8
2.2	0.0004	-0.04613 - 5	— 9.061 — 1	-0.925 0	- 2.132 - 2	7.2	0.0013	- 0.14669 - 14	-8.252 - I	- 2.941 - 2	-6.779 - 8
2.3	— o.0004	- 0.04822 - 5	- 9.054 - I	-0.967	<b>- 2.228</b> - 3	7.3	- 0.0014		- 8.227 - 1 - 8.202 - 1	2.979 2 3.017 2	$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
2.4	0.0005	— o.o5o3o — 5	- 9.045 - I	1.008 1	- 2.324 - 3	7.4	0,0014	- 0.15050 - 14	- 8.202	,,/	- 0.955 - 8
2.5	o.0005	- 0.05238 - 5	— 9.037 — 1	- 1.050 - I	<b>— 2.420</b> — 3	7.5	0,0014	- 0.15239 - 14	— 8.177 — t	- 3.055 - 2	<b> 7.042 8</b>
2.6	0.0005	- 0.05446 - 5	- 9.028 - 1	- 1.092 - I	- 2.517 - 3	7.6	0.0014	- 0.15427 15	- 8.151 - 1	- 3.093 - 2	- 7.129 - 8
9.7	— o.coo5	- o.o5653 - 6	- 9.019 - 1	- 1.133 - 1	- 2.612 - 3	7.7	- 0.0014		- 8.125 - 1	- 3.130 - 2	- 7.216 - 8 - 7.303 - 8
2.8	- 0.0005	- 0.05861 - 6 - 0.06068 - 6	- 9.009 - 1 - 8.999 - 1	- 1.175 - I	- 2.708 - 3   - 2.804 - 3	7.8	- 0,0014 - 0,0015	- '	- 8.099 - 1 - 8.072 - 1	$\begin{array}{r rrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrrr$	- 7.303 - 8 - 7.389 - 8
2.9	— o.coo6	- o.o6o68 - 6	- 0.999	- 1.217 - 1	3	,,,	5,5513	0.13990 13	0.0,1	,,,,,,	7.3.3
3.0	o.ooo6	<b>— 0.06275</b> — 6	8.989 1	— 1.258 — I	- 2.900 - 3	8.0	- 0,0015	- o.16177 - 15	- 8.046 - I	- 3.243 - 2	<b> 7.475 </b> 9
3.1	0.0006	<b>- 0.06482</b> - 6	- 8.978 - 1	- 1.299 - I	- 2.995 - 3	8.1	- 0.0015		- 8.o.8 - I	- 3.280 - 2	- 7.561 - 9
3.2	0.0006	— o.o6688 — 6	- 8.967 - 1	- 1.341 - 1	- 3.091 - 4	8.2 8.3	0.0015 0.0015		- 7.963 - I	$\begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	-7.647 - 9 -7.732 - 9
3.3	- o.coc6	- 0.06895 - 7 - 0.07101 - 7	- 8.956 - 1 - 8.944 - 1	- 1.382 - 1 - 1.424 - 1	- 3.186 - 4 - 3.281 - 4	8.4	- 0.0015		- 7.963 - I - 7.935 - I	- 3.391 - 2	- 7.817 - 9
3-4	-0.000	0.07.0.							, ,,,,,		1 1 1
3.5	- 0.0007	0.07307 7	- 8.932 - 1	- 1.465 - 1	— 3.376 — 4	8.5	— o. <b>o</b> o16	— 0.1 <b>7</b> 099 — 16	- 7.907 - I	— 3.428 — 2	<b>- 7.902 - 9</b>
3.6	0.0007	- 0.07512 - 7	- 8.920 - 1	- 1.506 - I	- 3.471 - 4	8.6	- 0,0016		- 7.878 - I	- 3.465 - 2	- 7.986 - 9
3.7	- 0.0007	-0.07717 - 7	- 8.907 - 1	- 1.547 - 1 - 1.588 - 1	- 3.566 - 4	8.7 8.8	0.0016 0.0016	1 1 1 1	- 7.849 - 1 - 7.820 - 1	$\begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	_ 8.070 — 9 _ 8.154 — 9
3.8	- 0.0007 - 0.0007	- 0.07922 - 7 - 0.08127 - 8	- 8.894 - I - 8.880 - I	-1.588 - 1 $-1.629 - 1$	- 3.661 - 4 - 3.755 - 4	8.9	- 0.0016	1	- 7.790 - I	- 3.574 - 2	_ 8.238 _ 9
3-9	- <b>0.</b>	0.00.2/	0.000	,	3.755		,		'''	"	
t-o	0.0008	- 0.08331 - 8	- 8.86 <sub>7</sub> - 1	— 1.670 — 1	— 3.850 — 4	9.0	0,0016		- 7.760 - I	— 3.610 — 2	- 8.321 - 10
j. 1	0.0008	- o.o8535 - 8	- 8.8 <sub>53</sub> - 1		- 3.944 - 5	9.1	- 0.0017		- 7.730 - I	- 3.646 - 2	- 8.404 - 10
1.2	0.0008	- 0.08739 - 8	- 8.8 <sub>39</sub> - 1	- 1.752 - I	- 4.038 - 5	9.2	- 0.0017	- 0.18365 - 17 - 0.18543 - 18		- 3.682 - 2	- 8.487 - 10 - 8.560 - 10
1-3	o.coo8	- 0.08942 - 8 - 0.09145 - 9	- 8.824 - I - 8.809 - I		-4.132 - 5 $-4.226 - 5$	9.3		- 0.18720 - 18			
1-4	0.000	_ 0.09143	0.009	53	, ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,		,	,.	, , , ,	3,55	
<b>⊩</b> 5	_ o.ooog	- 0.09348 - 9	- 8.793 - I	- 1.874 - 1	- 4.320 - 5			— o.18897 — 18			
.6	- o.ooog	- 0.09551 9	- 8.778 - I		- 4.413 - 5	9.6					
-7	0.0009	- o.o9753 - 9	- 8.761 - I	,	- 4.507 - 5	9.7		- 0,19249 - 18		- 3.859 - 2 - 3.894 - 2	- 8.895 - 10 - 8.976 - 10
.8	- 0.0009	- 0.09954 - 9 - 0.10156 - 10	- 8.745 - 1 - 8.728 - 1		- 4.600 - 5 - 4.693 - 5	9.8	— 0.0018 — 0.0018		- 7.477 - I	3.929 2	- 9.056 - 10
.9 .0	— 0.0009	- 0.10150 - 10 - 0.10357 - 10	- 8.711 - I		- 4.786 - 5	10.0		,-,,			
r~ [		33,	•			i .	l	L	F	<u> </u>	' '

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale gesetzt.



Tafel Xd.

-											
Arg.	$E_{\text{II}}$	A <sub>II</sub>	$B_{ m II} \ (g \sin G)_{ m II}$	$(g\cos G)_{\mathrm{II}}$	$f_{\rm II}$	Arg. II	$E_{\Pi}$	$A_{\Pi}$	$(g \sin G)_{II}$	$(g\cos G)_{II}$	$f_{\rm II}$
10.0	— o•oo18	- 0.19770 - 19	-7"445 - 1	- 3"963 - 2	— 9"136 — 10	15.0	- o40025	- 0.27361 - 26	- 5"457 - I	-5"485 - 3	- 12"643 - 1
10.1	- o.co18	- 0.19943 - 19	- 7.4II - I	- 3.998 - 2	- 9.216 - 10	15.1	- 0.0025	- 0.27488 - 26	-5.411 -1	- 5.511 - 3	- 12.702,- L
10.2	- o.oo18	- 0.20114 - 19	— 7.378 — 1	- 4.032 - 2	- 9.295 - 11	15.2	-0.0025	- 0.27615 - 26	- 5.365 - 1	- 5.536) - 3	19.761 - 1
10.3	- 0.0019	- 0.20285 - 19	- 7-344 - I	- 4.067 - 2	- 9.374 - 11	15.3	- 0.0025	- 0.27741 - 26	- 5.318 - 1	- 5.561 - 3	- 12.810 - I
10.4	- 0.0019	- 0.20455 - 19	-7.310 - I	-4.101 - 2	- 9.453 - 11	15.4	- 0,0025	- 0.27.866 - 26	- 5.272 - I	- 5.586 - 3	12.877 - 1
	<b> </b>	, ,			7	"	ľ		, ,		
10.5	- 0.0019	- 0.20625 - 19	— 7.276 — 1	-4.135 - 2	- 9.531 - II	15.5	- 0.0026	- 0.27989 - 26	- 5.225 0	- 5.611 - 3	— 12.934 — I
10.6	0.0019	- 0.20793 - 20	- 7.241 - I	- 4.168 - 2	- 9.609 - 11	15.6	0.0026	- o.28112 - 26	— 5.178 °	<b>—</b> 5.636 — 3	- 12.990 - 1
10.7	<b>—</b> 0.∞19	— 0.20961 — 20	— 7.206 — 1	- 4.202 - 2	— 9.686 — 11	15.7	0.0026	- o.28233 - 26	- 5.131 O	— 5.660 — 3	- 13.047 - 1
10.8	<b>— 0.∞19</b>	- o.21128 - 20	- 7.171 - I	- 4.236 - 2	- 9.764 - 11	15.8	0,0026	- 0.28353 - 27	— 5.o83 °	- 5.68 <sub>4</sub> - 3	— 13.102 — I
10.9	0.0019	- 0.21294 - 20	- 7.136 - 1	- 4.269 - 2	9.840 - 11	15.9	— o.oo26	- 0.28 <sub>473</sub> - 27	- 5.035 °	- 5.708 - 3	- 13.157 - F
11.0	o.0020	- 0.21460 - 20	- 7.100 - 1	- 4.302 - 2	- 9.917 - 11	16.0	- 0.0026	- 0.28591 - 27	- 4.988 o	-5.732 - 3	— 13.212 — I
11.1	0,0020	- 0.21625 - 20	- 7.064 - 1	- 4.335 - 2	- 9.993 - 11	16.1	0.0026	- 0.28708 - 27	-4.939 °	-5.755 - 3	- 13.266 - I
11.2	- 0,0020	- 0.21789 - 21	- 7.028 - 1	- 4.368 - 2	- 10.069 - II	16.2	0.0026	- 0.28824 - 27	- 4.891 °	- 5.778 - 3	<u> </u>
11.3	0,0020	- 0.21952 - 21	- 6.991 - I	- 4.401 - 2	- 10.144 - 12	16.3	0.0026	- 0.28939 - 27	- 4.843 °	- 5.8or - 3	— 13.373;—1
11.4	~ 0.0020	- 0.22114 - 21	- 6.954 - I	- 4.433 - 2	- 10.219 - 12	16.4	0.0027	- 0.29053 - 27	- 4.794 °	-5.824 - 3	— 13.426 — t
ا ـ ا	_ 0 0000										L
11.5	- 0.0020 - 0.0021	- 0.22276 - 21	- 6.917 - 1 - 6.880, - 1	- 4.466 - 2 - 4.408 - 2	- 10.294 - 12	16.5	0.0027 0.0027	- 0.29166 - 27	- 4.745 ° - 4.666 °		— 13.475 — 1 — 13.529 — 1
11.7	- 0.0021	- 0.22437 - 21 - 0.22596 - 21	— 6.842 — т	1 117	- 10.368 - 12 - 10.442 - 12	16.6	- 0.0027	- 0.29278 - 27 - 0.29388 - 28	- 4.696 ° - 4.647 °		— 13.581 — I
11.8	- 0.0021	- 0.22596 - 21 - 0.22755 - 21	- 6.804 - I	- 4.530 - 2 - 4.562 - 2	- 10.442 - 12 - 10.515 - 12	16.7	0.0027	- 0.29498 - 28	- 4.598 °	- 5.913 - 3	— 13.631 <sub>1</sub> -1
11.9	0,0021	- 0.22913 - 22	- 6.766 <sub>1</sub> - 1	- 4.593 - 2	- 10.588 - 12	16.9	- 0.0027	- 0.29606 - 28	- 4.548 °		— 13.681 — 1
. 1				1.375	10.30	10.9	l '		7.37	7,33	
12.0	- 0,0021	- 0.23071 - 22	- 6.727 - I	- 4.625 - 2	- 10.661 - 12	17.0	0.0027	— 0.29713 — 28	4.498 °	- 5.957 - 3	13.731 - 1
12.1	0.0021	- 0.23227 - 22	- 6.689 - I	- 4.656 - 2	— 10.733 — 12	17.1	0,0027	- 0.29819 - 28	- 4.448 °	— 5.978 — 3	- 13.78ol - 1
12.2	0.0021	- 0.23382 - 22	- 6.650  - 1	- 4.687 - 2	- 10.805 - 12	17.2	- 0.0027	- 0.29924 - 28	- 4.398 °	- 5.999 - 3	13.828 1
12.3	0,0022	- 0.23537 - 22	- 6.610 - I	- 4.718 - 2	- 10.877 - 12	17.3	0.0027	- 0.30028 - 28	- 4.348 °	-6.020 - 3	13.876 - 1 13.924 - 1
12.4	- 0.0022	- 0.23691 - 22	- 6.571 - 1	- 4.749 - 2	- 10.948 - 12	17.4	0.0028	— 0.30131 — 28	- 4.297 °	- 6.040 - 3	13.924
12.5	- 0.0022	- 0.23844 - 22	- 6.531 - 1	- 4.780 - 2	— 11.018 — 13	17.5	0.0028	_ 0.30233 _ 28	- 4.246 °	- 6.061 - 3	13-971 - 1
12.6	- 0,0022	- 0.23996 - 23	- 6.491 - I	- 4.810 - 2	— 11.088 — 13	17.6	0,0028	- 0.30333 - 28	- 4.196 °	-	- 14.017 - I
12.7	0,0022	-0.24147 - 23	- 6.451 - I	- 4.841 - 2	— 11.158 — 13	17.7	0.0028	- 0.30432 28	-4.145 °	- 6.101 - 3	<u> </u>
12.8	0.0022	-0.24297 - 23	- 6.410 - I	- 4.871 - 2	— 11.228 — 13	17.8	0.0028	- 0.30530 - 29	4.093 °	- 6.120 - 3	14.108 1
12.9	- 0,0022	— 0.24446 — 23	- 6.369 - I	- 4.901 - 2	- 11.297 - 13	17.9	0.0028	— 0.30627 — 29	4.042 0	- 6.140 - 3	14.153 - 1
							١.	1	l		1 1 .
13.0	- 0,0022	- o.24594 - 23	- 6.328 - I	<b>-4.930</b> - 3	- 11.365 - 13	18.0	0.0028	- 0.30723 - 29	— 3.990 °	- 1	- 14-107 - 1
13.1	0.0023	- 0.24742 - 23	- 6.287 - I	- 4.960 - 3	- 11.433 - T3	18.1	0,0028	- 0.30817 - 29	- 3.939 °		- 14.241 - 1
13.2	0.0023	- 0.24888 - 23	-6.246 - 1 $-6.204 - 1$	4.989 3	- 11.501 - 13	18.2	- 0.0028	- 0.30911 - 29	- 3.887	- 6.197 - 3	14-284 1
13.3	0.0023 0.0023	- 0.25034 - 24	-6.204 - 1 $-6.162 - 1$	5.019 3 5.048 3	- 11.568 - 13 - 11.635 - 13	18.3	0.0028 0.0028	- 0.31003 - 29 - 0.31094 - 29	- 3.835 ° · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	-6.215 - 3 $-6.233 - 3$	14.327 - 1 14.360 - 1
1 .3.7	0,000	- 0.25179 - 24		3.040	- 11.635 - 13	10.4	0.0020	- 5.3.034 - 19	3.702	0.233	14.34
13.5	0,0023	- 0.25322 - 24	- 6.120 - 1	<b></b> 5.076 3	- 11.702 - 13	18.5	0.0029	- 0.31184 - 29	3.730 °	- 6.251 - 3	- 14.410 - 1
13.6	— o.0023	- 0.25465 - 24	- 6.077 - I	- 5.105 - 3	— II.768 — I3	18.6	0.0029	- 0.31272 - 29	3.6 <del>7</del> 8 °	- 6.269 - 3	14.451' I
13.7	— 0,0023	- 0.25607 - 24	- 6.034 - I	- 5.133 - 3	- 11.833 - 13	18.7	0.0029	— 0.31360 — 29	— 3.625 °		- 14-491 - I
13.8	0,0024	- 0.25748 24	- 5.991 - 1	- 5.162 - 3	- 11.898 - 14	18.8	0.0029	- 0.31446 - 29	- 3.572 °	- 6.304 - 3	14.5311-1
13.9	0.0024	0.25888 24	- 5.948 - I	- 5.190 - 3	- 11.963 - 14	18.9	0.0029	- 0.31531 - 29	- 3.519 °	- 6.321 - 3	14-571 <sub>1</sub> 1
14.0	- 0.0024	- 0.26026 - 24	- 5.905 - I	<b>- 5.218 - 3</b>	- 12.027 - 14	19.0	0.0029	- 0.31615 - 30	- 3.466 °	<b> 6.338  3</b>	— 14.609;- 4
14.1	0.0024	- 0.26164 - 25	- 5.861 - 1	- 5.245 - 3		19.1	0.0029	— 0.31697 — 30	- 3.413 0	- 6.354 - 3	— 14.64; — I
14.2	- 0.0024	- 0.26301 - 25	- 5.817 - I	- 5.273 - 3	12.154 14		0.0029	— 0.31 <b>778</b> — 30		- 6.371 - 3	
14.3			- :		- 12.217 - 14		- 0,0029	— 0.31859 — 30			
14.4	- 0.0024	- 0,26572 - 25	- 5.728 - I	- 5·3 <sup>2</sup> 7 - 3	- 12.279 - 14	19.4	- 0.0029	— 0.31938 — 30	- 3.252 o	- 6.403 - 3	14-758 - 1
14.5	0,0024	- 0.26706 - 25	- 5.684 - I	- 5.354 - 3	- 12.341 - 14	19.5	0.0029	- 0.32015 - 30	- 3.198 o	- 6.418 - 3	14.794 - 1
14.6	- o.oo25				- 12.402 - 14		- 0.0029	- 0.32092 - 30	<b>- 3.144</b> 0		
14.7	0,0025	- 0.26971 - 25			- 12.463 - 14	19.7	0.0029	0.32167 30		<b></b> 6.449 <b></b> 3	14.864 1
14.8	- 0.0025	- 0.27102 - 25	5.548 I	<b>- 5.433</b> - 3	- 12.524 - 14	19.8	0,0029	- 0.32241 - 30	— 3.036 o	<b>- 6.463 3</b>	14.8ag - 4
14.9	— o.oo25				— 12.584 — 14		0.0030	- 0.32313 - 30	— 2.982 o		
15.0	- 0,0025	- 0.27361 - 26	- 5.457 - I	<b>- 5.485</b> - 3	12.643 14	20.0	0.0030	0.32385 30	- 2.927 0	- 6.492 - 3	14.965 F
		<u> </u>		<u> </u>	<u> </u>	·	<u> </u>				

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimal angesetzt.

Tafel Kd.

rg. II	$E_{\Pi}$	$A_{\rm II}$	$egin{aligned} m{B_{II}} \ (m{g} \sin m{G})_{II} \end{aligned}$	$(g\cos G)_{II}$	$f_{ m II}$	Arg. II	$E_{\Pi}$	$A_{\mathrm{II}}$	$B_{ m II} \ (g \sin G)_{ m II}$	$(g\cos G)_{ m II}$	fii
<b>0</b> .0	— o=oo3o	- o.32385 - 3o	-2"927 o	-6"492 - 3	— 14 <sup>n</sup> 965 — 17	25.0	— o <sup>8</sup> 0031	- 0.34309 - 32	-o"090 o	-6"878 - 3	— 15"854 — 18
0, 1	— <b>0.0</b> 030	- 0.32455 - 30	— 2 873 o	-6.506 - 3	- 14.998 17	25.1	0.0031	- 0.34313 - 32	- 0.032 0	-6.879 - 3	- 15.856 - 18
D.2	o.co3o	- 0.32524 - 30	- 2.818 o	-6.520 - 3	- 15.030 - 17	25.2	0.0031	- 0.34316 - 32	+ 0.026 0	- 6.879 - 3	- 15.858 - 18
0.3	- o.co30	- 0.32592 - 30	- 2.763 0 - 2.708 0	-6.534 - 3 $-6.547 - 3$	- 15.061 - 17	25.3	0.0031	- 0.34318 - 32	+ 0.084 0 + 0.142 0	- 6.880 - 3	— 15.859 — 18
0.4	0.0030	— o.32658 — 3o	2.700	- 0.547 3	— 15.092 — 17	25.4	- 0,0031	- 0.34319 - 32	T 0.1.42	- 0.880 - 3	- 15.859 - 18
0.5	— o.œ3o	- 0.32723 - 30	- 2.653 o	-6.560 - 3	- 15.122 - 17	25.5	— o.oo31	- 0.34318 - 32	+ 0.200 b	- 6.88o - 3	— 15.859 — 18
0.6	— o.oo3o	- 0.32787 - 31	- 2.598 o	-6.573 - 3	- 15.151 - 17	25.6	o.0031	- 0.34316 <del>- 32</del>	+ 0.258 o	- 6.8 <sub>79</sub> - 3	— 15.857 — 18
0.7	o.oo30	- 0.32850 - 31	- 2.543 O	- 5.58 <sub>5</sub> - 3	- 15.180 - 17	25.7	— o.co31	-0.34312 - 32	+ 0.316 0	- 6.8 <sub>79</sub> - 3	— 15.856 — 18
0.8	— o.oo3o	- 0.32911 - 31	- 2.487 0 - 2.432 0	- 6.598 - 3 - 6.610 - 3	- 15.208 - 17	25.8	- 0.0031 - 0.0031	- 0.34307 - 32 - 0.34301 - 32	+ 0.432 0	- 6.878 - 3	- 15.854 18 15.851 18
0.9	— o.oo3o	- 0.32971 - 31	- 2.432 0	- b.610 - 3	— 15.236 — 17	25.9	0.0031	0.3430.	, 5,435	- 6.876 - 3	15.051
1.0	o.0030	- 0.33030 - 31	- 2.376 o	- 6.622 - 3	- 15.263 - 17	26.0	— o, <del>0</del> 031	- 0.34293 - 32	+ 0.490 0	- 6.8 <sub>75</sub> - 3	— 15.847 — 18
t. t	— <b>0.0</b> 030	- o.33088 - 31	- 2.321 o	-6.633 - 3	- 15.290 - 17	26.1	- 0.0031	— o.34284 — 32	+ 0.548 0	<b>-6.873</b> - 3	15.843 18
1.2	— o.oo30	-0.33144 - 31	- 2.265 O	-6.644 -3	- 15.316 - 17	26.2	- 0.0031	- 0.34274 - 32	+ 0.606 0	- 6.871' - 3	- 15 838 - 18
1.3	— 0.0030 — 0.0030	- 0.33199 - 31	- 2.209 0	- 5.655 - 3	- 15.341 - 17	26.3	- 0.0031	- 0.34262 - 32	+ 0.664 0	-6.868 - 3 $-6.866 - 3$	- 15.833 - 18 - 15.827 - 18
1-4	0.0030	- 0.33253 - 31	- 2.153 O	- <b>6.666</b> - 3	— 15.366 — 17	26.4	- 0.0031	— 0.34249 — 32	,	- 0.000 - 3	- 15.827 - 18
1.5	— o.oo3o	- o.33305 - 31	- 2.097 o	-6.677 - 3	- 15.390 - 17	26.5	- o.œ31	— 0.34234 — 32	+ 0.780 o	— 6.863 — 3	15.820 18
1.6	— o.0030	- 0.33356 - 31	- 2.041 O	- 6.68 <sub>7</sub> - 3	- 15.414 - 17	26.6	0.0031	— 0.34219 — 32	+ o.838 o	- 6.860 - 3	- 15.813 - 18
1.7	o.co31	- 0.33406 - 31	1.984 0	- 6.6 <sub>97</sub> - 3	- 15.437 - 17	26.7	- 0,0031	- 0.34201 - 32	+ 0.896 0	- 6.856 - 3	- 15.805 - 18
8.1	0.0031	- 0.33455 - 31 - 0.33502 - 31	- 1.928 0 - 1.871 0	- 6.707 - 3 - 6.716 - 3	- 15.460 - 17 - 15.481 - 17	26.8 26.9	0.0031 0.0031	- 0.34183 - 32 - 0.34163 - 31	+ 0.954 0 + 1.012 0	- 6.853 - 3 - 6.849 - 3	— 15 796 — 18 — 15.787 — 18
1.9	0.0031	- o.33502 - 31	,.	0.710	13.407 - 17	20.9	0,0031	0.34.03	, ,,,,,,	0.049 - 3	13.707
2.0	— o.oo31	- o.33548 - 31	— т.815 о	- 6.725 - 3	- 15.503 - 17	27.0	- 0,0031	- 0.34142 31	+ 1.070 o	<b></b> 6.844 <b></b> 3	- 15.777 18
8.1	— o.co31	- o.33592 - 31	— 1.758 o	<b>-6.734</b> - 3	— 15.523 — 18	27.1	- 0.0031	- 0.34119 - 31	+ 1.128 o	— 6.840 — 3	- 15.767 - 18
3.2	0.0031	- 0.33636 - 31	- 1.701 o	-6.743 - 3	— 15.543 — 18	27.2	<b>—</b> 0.0031	- 0.34095 - 31	+ 1.186 o	- 6.835 - 3	- 15.756 - 18
2.3	0.0031 0.0031	-0.33678 - 31 -0.33718 - 31	— 1.645 o — 1.588 o	- 6.751 - 3 - 6.760 - 3	— 15.563 — 18 — 15.581 — 18	27.3	- 0.0031 - 0.0031	- 0.34069 - 31 - 0.34043 - 31	+ 1.243 o + 1.301 o	- 6.830 - 3 - 6.825 - 3	- 15.744 - 18 - 15.732 - 18
2.4	U.203.	0.33710 31	,550	0.,00	13.301	-/:-	0.0031			0.025	.5./32
1.5	0.0031	- 0.33758 - 31	— 1.531 o	-6.767 - 3	— 15.600 — 18	27.5	- 0.0031	— 0.34015 — 31	+ 1.359 o	- 6.819 - 3	- 15.719 - 18
1.6	o.co31	— 0.33796 — 31	— I.474 O	-6.775 - 3	- 15.617 - 18	27.6	- 0.0031	— 0.33985 — 31	+ 1.417 0	- 6.813 - 3	— 15.705 — 18
1.7	0.0031	0.33832 31	- 1.417 o	-6.782 - 3	- 15.634 - 18	27.7	- 0,0031	- 0.33955 - 31	+ 1.474 0 + 1.532 0	- 6.807 - 3	- 15.691 - 18 - 15.676 - 18
1.8 1.9	0.0031	-0.33868 - 31 -0.33902 - 31	- 1.360 o	- 6.790 - 3 - 6.796 - 3	- 15.651 - 18 - 15.666 - 18	27.8	0.0031	- 0.33923 - 31 - 0.33889 - 31	+ 1.532 0 + 1.589 0	- 6.800 - 3 - 6.794 - 3	- 15.676 - 18 - 15.660 - 18
	0.55	0,33902 31	1,515	5.,,,	3,	-,,,	0,003.	3.33009		3.794	13.000
.0	- 0.0031	- 0.33935 - 31	— 1.245 D	— 6.8o <sub>3</sub> — 3	— 15.681 — 18	28.0	- 0,0031	— 0.33854 — 31	+ 1.647 0	- 6.787 - 3	15.644 18
j. T	o.oo31	- 0.33966 - 32	— 1.188 o	- 6.8 <sub>09</sub> - 3	- 15.696 - 18	28.1	0.0031	- 0.33818 - 31	+ 1.704 0	- 6.779 - 3	15.628 17
.2	— o.oo31	- 0.33996 - 32	- 1.131 0	-6.815 - 3 $-6.821 - 3$	15.710 18 15.723 18	28.2 28.3	0.0031 0.0031	- 0.33780 - 31 - 0.33741 - 31	+ 1.761 0 + 1.819 0	-6.772 - 3 $-6.764 - 3$	- 15.610 - 17 - 15.592 - 17
-3 -4	0.0031 0.0031	- 0.34025 - 32 - 0.34052 - 32	- 1.073 o - 1.016 o	-6.821 - 3 $-6.826 - 3$	— 15.723 — 18 — 15.736 — 18	28.4	0,0031	- 0.33741 - 31 - 0.33701 - 31	+ 1.876 o	-6.764 - 3 -6.756 - 3	- 15.592 - 17 - 15.574 - 17
	J-	, , , , ,			""			"   "			'   '
-5	— o.0031	- o.34078 - 32	— v.958 о	-6.832 - 3	- 15.748 - 18	28.5	- o.∞31	0.33660 31	+ 1.933 o	- 6.748 - 3	- 15.554 - 17
.6	- o oogt	- 0.34103 - 32	- 0.900 o	- 6.8 <sub>37</sub> - 3	— 15.759 — 18	28.6	- 0,0031	— 0.33617 — 31	+ 1.990 o	- 6.739 - 3	- 15.534 - 17
·7 .8	0.0031 0.0031	- 0.34127 - 32 - 0.34149 - 32	- 0.843 0 - 0.785 0	$\begin{vmatrix} -6.841 & -3 \\ -6.846 & -3 \end{vmatrix}$	— 15.770 — 18 — 15.780 — 18	28.7 28.8	- 0.0031 - 0.0031	- 0.33572 - 31 - 0.33527 - 31	+ 2.047 0 + 2.104 0	-6.730 - 3 $-6.721 - 3$	- 15.514 - 17 - 15.493 - 17
٠,	0.0031	- 0.34149 - 32 - 0.34169 - 32	- 0.727 0	- 6.8 <sub>50</sub> - 3	- 15.790 - 18	28.9	- 0.0031	- 0.33480 - 31	+ 2.16r o	-6.712 - 3	- 15.471 - 17
	,	- 1									
.0	— o.oo31	- 0.34189 - 32	- 0.670 o	- 6.854 - 3	- 15.799 - 18	29.0	— o.co31	— 0.33431 — 31	+ 2.218 0	- 6.702 - 3	- 15.449 - 17
T.	- 0.0031	- 0.34207 - 32	— o.612 o	- 6.8 <sub>57</sub> - 3	- 15.807 - 18 - 15.815 - 18	29.1	— o.co31	- 0.33382 - 31	+ 2.274 0	- 6.692 - 3	- 15.426 - 17
·2	0.0031 0.0031	-0.34224 - 32 $-0.34239 - 32$	- 0.554 0 - 0.496 0	$\begin{vmatrix} -6.861 & -3 \\ -6.864 & -3 \end{vmatrix}$		29.2	- 0.0030 - 0.0030	- 0.33331 - 31 - 0.33278 - 31	+ 2.331 0 + 2.388 0	- 6.682 - 3	- 15.402 - 17 - 15.378 - 17
.3	- 0.0031 - 0.0031	-0.34253 - 32	- 0.438 o	-6.867 - 3	- 15.828 - 18	29.4	— o.oo3o	- 0.33225 - 31		-6.661 - 3	
			-								
.5	— o.oo31	— 0.34266 — 32	— 0.3 <b>8</b> 0 0	- 6.869 - 3	- 15.834 - 18	29.5	- 0.0030			- 6.650 - 3	
6	0,0031	- 0.34277 - 32	- 0.322 0	- 6.872 - 3	- 15.840 - 18 - 15.844 - 18	29.6	— 0,0030 — 0,0030		+ 2.557 0 + 2.613 0	-6.638 - 3	- 15.302 - 17
.7 .8	0.0031 0.0031	- 0.34287 - 32 - 0.34296 - 32	- 0.264 0 - 0.207 0	-6.874 - 3 $-6.875 - 3$	- 15.844 - 18 - 15.848 - 18	29.7	— 0.0030 — 0.0030			-6.627 - 3 $-6.615 - 3$	- 15.275 - 17 - 15.248 - 17
9	0.0031	- 0.34303 - 32	- 5.148 o	-6.877 - 3	- 15.852 - 18	29.9	0,0030		+ 2.725 0	- 6.603 - 3	- 15.220 17
ó	0.0031	- 0.34309 - 32	- 0.090 0	- 6.878 - 3	— 15.854 — 18	30.0	<b>— 0.003</b> 0	- 0.32874 - 30		- 6.590 - 3	- 15.191 - 17
					<u> </u>	ليصحبا	L	<u> </u>			

Die Zahlen der sweiten Subcolumnen eind mit  $t = \frac{t_o - 1600}{100}$  zu multipliciren, und eind in Einheiten der letzten Decimale

Digitized by Google

Tafel Xd.

30-39												
30.1	Arg.	$E_{\rm II}$	$A_{\mathrm{II}}$	$B_{ m II} \ (g \sin G)_{ m II}$	$(g\cos G)_{\rm II}$	$f_{\rm II}$	Arg. II	$E_{\mathrm{II}}$	$A_{\rm II}$	$B_{ m II} \ (g \sin G)_{ m II}$	$(g\cos G)_{II}$	$f_{ m II}$
30.4   0.0039   0.3346   30	30.0	— o <del>*</del> oo3o	- 0.32874 - 30	+ 2"781 0	— 6"590 — 3	- 15"191 - 17	35.0	o=0026	— 0,28152 — 26	+ 5"401 + 1	-5"644 - 3	- 13 <sup>0</sup> 000 - 14
30.3   0.0039   0.3347   30 + 2.591   0 - 6.565   3   15.132   77   35.5   0.0005   0.3790   28   5.544   1   5.587   3   15.137   17   35.3   0.0005   0.3764   28   5.591   1   5.544   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.544   1   5.544   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.544   1   5.544   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.544   1   5.544   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.544   1   5.544   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.544   1   5.544   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.544   1   5.544   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.544   1   5.544   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.558   1   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.558   1   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.558   1   3   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.573   1   5.464   3   1.132   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.573   1   5.465   3   1.132   1.574   17   35.5   0.0005   0.007   28   5.573   1   5.465   3   1.132   1.134	30.1	— o.oo3o	- 0.32811 - 30	+ 2.837 0	- 6.578 - 3	— 15.162 — 17	E)	- 0.0026				
30-39	30.2	— 0.0030	- 0.32747 - 30	+ 2.892 0	— 6.565 — 3	- 15.132 - 17	35.2	0.0026	- 0.27900 - 25			— 12.893 — 1
30.5   0.0030		— 0.0030			— 6.552 — 3	— 15.102 — 17	35.3	- 0.0025				— 12.834 — 4
30.6	30.4	<b>— 0.003</b> 0	— 0.32614 — 30	+ 3.004 0	- 6.538 - 3	- 15.071 - 17	35.4	0.0025	- 0.27643 25	+ 5.591 + 1	- 5.542 - 3	— 12.774 — 14
30.6	t			1.	.		ii .				1	
30.7												— 12.714 — I
30.8   0.0099   0.32183   0.9   3.324   0.   0.6.459   3.   14.991   17   35.8   0.0005   0.09186   0.5   5.4.555   1   5.409   3   11.292   1.202   1												— 12 653 — L
3.0. 0.0099												
31.0								-				
3.1.1 - 0.0099	3,		0.32.39	1 3.2/9	0.40/ 3	14.90/ - 1/	35.9	- 0.0025	- 0.20900 - 25	T 5.025 + 1	-5.409 - 3	12.400,1
31.1 - 0.0099	31.0	0.0029	- 0.32184 - 29	+ 3.334 0	- 6.452 - 3	- 14.873 17	36.0	- 0,0025	- 0.26844 - 24	+ 5.871 + 7	_ 5.381 _ 3	12.405 = 1
31.2	31.1	0.0029	- 0.32108 - 29					-				
31.3	31.2	- 0.0029	- 0.32031 - 29		1 1		100					
31.5		0,0029	— 0.31952 — 29		- 6.405 - 3							12.213 _ L
3.1. 0.0009	31.4	- 0.0029	- 0.31872 - 29	+ 3.552 0	— 6.389 — 3	- 14.728 - 16	36.4	- 0.0024				12.149 r
3.1. 0.0009												
31.7							1					12.083 r
31.9									1 1		_ 1	— 12.017 — I
31.0		- 1										
32.0					, , ,							•
32.1	"		0.3.432 29	1 3.022	0.305 3	14.534 - 10	30.9	0,0023	- 0.25572 - 23	T 0.274 + 1	-5.120 - 2	- 11.617 - 1
32.1	32.0	0.0029	- 0.31364 - 29	+ 3.875 0	- 6.288 - 2	- 14.404 - 16	37.0	- 0.0023	- 0.25425 - 23	+ 6.317 + 1	_ 5.007 _ 0	11.749 _ 1
32.2	32.1	- 0.0029	1 1									
32.4	32.2	— 0.0029	- 0.31185 - 29									_ 11.612 - 1
32.5 - 0.0028   - 0.3021   - 28		_			- 6.233 - 3	— 14.368 — 16	37.3	- o.oo23	- 0.24979 - 23	+ 6.446 + I	- 5.008 - 2	- II.543 - I
32.6	32.4	- 0.0028	— 0.31000 — 28	+ 4.087 0	- 6.215 - 3	- 14.325 - 16	37-4	0.0023	- 0.24828 - 23	+ 6.489 + I	— 4·977 — 2	XX-473 <sub>,</sub> 1
32.6											l	1
32.7		_			ا انتا			-				II-403' I
32.8		_	-							! '		
32.9		_	3-7-4		(							1
33.0		_			ا اه ما		B)			ا امیمیا		
33.1				. 4.545	3	1402	37.9	0.0022	0.24030 22	, one to	4.003	_ 11
33.1	33.0	0.0028	- 0.30416 - 28	+4.401 0	- 6.0g8 3	- 14.056 - 16	38.0	- 0,0022	- 0.23001 - 22	+ 6.739 + 1	- 4.792 - 2	_ 11.045 -1
33.3	33.1	— o.oo28	- 0.30315 - 28	+ 4.453 0	- 6.0 <sub>77</sub> - 3		II					10.972 1
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	33.2	- 0.0028	- 0.30212 - 28	+ 4.505 0	- 6.057 - 3	— 13.961 — 16		0.0022		+ 6.820 + 1	4.728 2	10. <b>8</b> 99! 1
33.5					- 6.o36 - 3	- 13.913 - 15 <b>.</b>	38.3	- 0,0021	- 0.23425 - 21		4.696 2	10.825 - I
33.6	33.4	- 0.0027	- 0.30002 - 27	+ 4.607 0	- 6.o15 - 3	— 13.864 — 15	38.4	0.0021	— 0.23264 — 21	+ 6.900 + 1	- 4.664 - 2	- 10.750 - 1
33.6	33.5	- 0 000	_ 0 00806 _ 07	ا ما د				_		المحما		
33.7												-
33.8			1		_						1.1	
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1				ا امیا							
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,									• • •
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$					``   '							
34.1 - 0.0027			,,,,,		- 5.88 <sub>3</sub> - 3	- 13.560 - 15	39.0	- 0.0020	- 0.22278 - 20	+ 7.134 + 1	- 4.466 - 2	10.295 1
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$				+ 4.961 + 1	— 5.860 — 3	— 13.508 — 15 <sup>1</sup>	39.1	- 0,0020			- 4.432 - 2	— to.218 — i
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		- 0.0027	- 0.29115 - 27	+ 5.010 + 1	— 5.837 — 3	— 13.454 — 15	39.2	- 0,0030	- 1			
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
34.6 - 0.0026 - 0.28643 - 26 + 5.207 + 1 - 5.742 - 3 - 13.236 - 15   39.6 - 0.0019 - 0.21259 - 19 + 7.357 + 1 - 4.262 - 2 - 9.824 - 1 - 10.0026 - 0.28522 - 26 + 5.256 + 1 - 5.718 - 3 - 13.180 - 15   39.7 - 0.0019 - 0.21087 - 19 + 7.393 + 1 - 4.227 - 2 - 9.744 - 1 - 10.0026 - 0.28400 - 26 + 5.305 + 1 - 5.693 - 3 - 13.124 - 15   39.8 - 0.0019 - 0.20738 - 19 + 7.429 + 1 - 4.157 - 2 - 9.664 - 1 - 10.0026 - 0.28277 - 26 + 5.353 + 1 - 5.669 - 3 - 13.067 - 15   39.9 - 0.0019 - 0.20738 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 1	34.4	0,0020	- 0.20582 - 26	T 5.109 + 1	- 5.790 - 3	— 13.346 — 15 <sup>°</sup>	39-4	0.0020	- 0.21603 - 20	+ 7.284 + 1	- 4-331 - 2	— 9. <del>98</del> 3 — 1
34.6 - 0.0026 - 0.28643 - 26 + 5.207 + 1 - 5.742 - 3 - 13.236 - 15   39.6 - 0.0019 - 0.21259 - 19 + 7.357 + 1 - 4.262 - 2 - 9.824 - 1 - 10.0026 - 0.28522 - 26 + 5.256 + 1 - 5.718 - 3 - 13.180 - 15   39.7 - 0.0019 - 0.21087 - 19 + 7.393 + 1 - 4.227 - 2 - 9.744 - 1 - 10.0026 - 0.28400 - 26 + 5.305 + 1 - 5.693 - 3 - 13.124 - 15   39.8 - 0.0019 - 0.20738 - 19 + 7.429 + 1 - 4.157 - 2 - 9.664 - 1 - 10.0026 - 0.28277 - 26 + 5.353 + 1 - 5.669 - 3 - 13.067 - 15   39.9 - 0.0019 - 0.20738 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 1	34.5	0.0026	- 0.28763 - 26	+ 5,158 + 1	- 5.766	_ T3 203 _ 75			0 91431	+ = 20.		
34.7 - 0.0026 - 0.28522 - 26 + 5.256 + 1 - 5.718 - 3 - 13.180 - 15   39.7 - 0.0019 - 0.21087 - 19 + 7.393 + 1 - 4.227 - 2 - 9.744 - 13.180 - 0.0026 - 0.28400 - 26 + 5.305 + 1 - 5.693 - 3 - 13.124 - 15   39.8 - 0.0019 - 0.20913 - 19 + 7.429 + 1 - 4.192 - 2 - 9.664 - 13.199 - 0.0026 - 0.28277 - 26 + 5.353 + 1 - 5.669 - 3 - 13.067 - 15   39.9 - 0.0019 - 0.20738 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 1		0.0026	- 0.28643 - 26	+ 5,207 + 1	- 5.742 - 3	— 13.226 — IE	39.5					
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$								-				
34.9 - 0.0026 - 0.28277 - 26 + 5.353 + 1 - 5.669 - 3 - 13.067 - 15 39.9 - 0.0019 - 0.20738 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 2 - 9.583 - 19 + 7.465 + 1 - 4.157 - 9.583 - 10.000 - 10	1 1	- 0.0026						-				- 9.664 - I
	34.9			+ 5.353 + 1				-				- 9.583 - 1
	35.0	- 0.0026						- 0.0019				- 9.500 - 1
	Щ.		<u> </u>									

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decima angesetzt.



Tafel Xd.

0.0	irg. II	$oldsymbol{\mathcal{E}}_{ ext{II}}$	$A_{\rm II}$	$B_{ m II} \ (g \sin G)_{ m II}$	$\langle g \cos G \rangle_{\rm II}$	$f_{\rm II}$	Arg.	$E_{II}$	$A_{\mathrm{II}}$	$B_{ m II} = (g \sin G)_{ m II}$	$(g\cos G)_{\mathrm{II}}$	$f_{\Pi}$
0.0 - 0.0018						1 * * 1 1	45.0	- 0g0010	- o.10847 - 10	+8"858 + 1	-2"174 - I	-5"o12 - 6
0.3 - 0.0018 - 0.2023 - 18 + 7.603 + 1 - 4.03 - 1 - 0.203 - 1 - 0.203 - 10 - 0.0028									1 1		- 1	
0.5					1 1		II I		1 1		2.1	
0.6		_ 1	- 1					- 1			1.1	
0.6		— o cor8	_ 0 10677 _ 18	± 7 672 ± 1	_ 2 044 _ 0			- 0 0000		4 8 0 6 4 -		
0.7 0.0088	- 1	_				1 - 1			1121		- 1	
0.8   0.0007   0.01876   71   77,7780   1   0.3836   2   8.8396   10   45.8   0.0008   0.08396   8   8.905   1   1.396   1   0.18396   1   0.1					1 1							
0.0	8.a	— 0.001 <b>7</b>	- 0.19127 - 17									
1.1	0.9	0.0017	0.18944 17	+ 7.805 + 1	- 3.798 - 2	- 8.754 - 10	45.9	0.0008	- 0.08946 - 8	+ 9.011 + 1	— 1.793 — 1	- 4.134 - 5
1.1	1.0	- 0.0017	- 0.18760 - 17	+ 7.837 + 1	— 3.761 — 2	-8.660 - 10	46.0	0.0008	0.08733 - 8	+ 9.026 + 1	- 1.751 - 1	- 4.036 - 4
1.3		- 0.0017		+ 7.869 + 1	- 3.724 - 2		46.1	8000.0	— o.o8520 — 8	+ 9.040 + 1		<b>- 3.937 - 4</b>
1.4		, ,			- 3.687 - 2		46.2	— o.ooo8	— o.o83o6 — 8		- 1.665 - 1	<b>— 3.838 — 4</b>
1.5 — 0.0016 — 0.17809 — 16 + 7.994 + 1 — 3.574 — 2 — 8.339 — 9 46.5 — 0.0007 — 0.07661 — 7 + 9.096 + 1 — 1.536 — 1 — 3.441 — 4 1.6 — 0.0016 — 0.17452 — 16 + 8.694 + 1 — 3.456 = 0 — 8.655 — 9 46.5 — 0.0007 — 0.07446 — 7 + 9.109 + 1 — 1.493 — 1 — 3.441 — 4 1.7 — 0.0016 — 0.17452 — 16 + 8.694 + 1 — 3.460 = 0 — 8.656 — 9 46.5 — 0.0007 — 0.07231 — 7 + 9.109 + 1 — 1.493 — 1 — 3.442 — 4 1.7 — 0.0016 — 0.17452 — 16 + 8.694 + 1 — 3.460 = 0 — 7.0777 — 9 46.5 — 0.0007 — 0.07231 — 7 + 9.109 + 1 — 1.493 — 1 — 3.442 — 4 1.9 — 0.0016 — 0.17972 — 15 + 8.113 + 1 — 3.462 — 2 — 7.880 — 9 46.5 — 0.0006 — 0.07073 — 6 + 9.134 + 1 — 1.466 — 1 — 3.442 — 4 1.9 — 0.0016 — 0.07072 — 15 + 8.113 + 1 — 3.432 — 2 — 7.880 — 9 46.5 — 0.0006 — 0.07073 — 6 + 9.134 + 1 — 1.166 — 1 — 3.442 — 3 1 — 0.0015 — 0.16686 — 15 + 8.171 + 1 — 3.343 — 2 — 7.880 — 9 46.5 — 0.0006 — 0.06582 — 6 + 9.168 + 1 — 1.250 — 1 — 3.442 — 3 1 — 0.0015 — 0.16686 — 15 + 8.171 + 1 — 3.343 — 2 — 7.753 — 8 47.2 — 0.0006 — 0.06582 — 6 + 9.168 + 1 — 1.276 — 1 — 2.442 — 3 1 — 0.0015 — 0.16086 — 15 + 8.806 + 1 — 3.268 — 2 — 7.533 — 8 47.2 — 0.0005 — 0.05913 — 1 + 1 — 1.189 — 1 — 2.741 — 3 1 — 2.414 — 1 — 0.0015 — 0.16086 — 15 + 8.805 + 1 — 3.268 — 2 — 7.334 — 8 47.4 — 0.0005 — 0.05918 — 5 + 9.189 + 1 — 1.189 — 1 — 2.741 — 3 1 — 2.414 — 1			1 2 1 1								4	
1.6 - 0.0016 - 0.1741 - 16 + 8.004 + 1 - 3.336 - 2 - 8.130 - 9 46.6 - 0.0007 - 0.0731 - 7 + 9.100 + 1 - 1.430 - 1 - 3.441 - 4 1.7 - 0.0016 - 0.17126 - 16 + 8.084 + 1 - 3.498 - 2 - 8.065 - 9 46.7 - 0.0007 - 0.0731 - 7 + 9.100 + 1 - 1.430 - 1 - 3.441 - 4 1.0 - 0.0016 - 0.17126 - 16 + 8.084 + 1 - 3.469 - 2 - 7.677 - 9 46.8 - 0.0006 - 0.07713 - 7 + 9.104 + 1 - 1.430 - 1 - 3.442 - 4 1.0 - 0.0016 - 0.17126 - 16 + 8.084 + 1 - 3.469 - 2 - 7.680 - 9 46.5 - 0.0006 - 0.07127 - 6 + 9.134 + 1 - 1.466 - 1 - 3.442 - 4 1.0 - 0.0016 - 0.07126 - 6 + 9.134 + 1 - 1.466 - 1 - 3.442 - 4 1.0 - 0.0016 - 0.07126 - 6 + 9.134 + 1 - 1.466 - 1 - 3.442 - 4 1.0 - 0.0016 - 0.07126 - 6 + 9.134 + 1 - 1.466 - 1 - 3.442 - 4 1.0 - 0.0016 - 0.07126 - 6 + 9.134 + 1 - 1.466 - 1 - 3.442 - 4 1.0 - 0.0016 - 0.07126 - 6 + 9.134 + 1 - 1.466 - 1 - 3.442 - 3 1.0 - 0.0015 - 0.06688 - 15 + 8.113 + 1 - 3.345 - 2 - 7.712 - 9 47.1 - 0.0006 - 0.0588 - 6 + 9.168 + 1 - 1.276 - 1 - 3.442 - 3 1.0 - 0.0015 - 0.16688 - 15 + 8.134 + 1 - 3.345 - 2 - 7.712 - 9 47.1 - 0.0006 - 0.05486 - 6 + 9.168 + 1 - 1.276 - 1 - 2.442 - 3 1.0 - 0.0015 - 0.16928 - 15 + 8.206 + 1 - 3.307 - 2 - 7.632 - 8 47.3 - 0.0006 - 0.05496 - 6 + 9.168 + 1 - 1.276 - 1 - 2.442 - 3 1.0 - 0.0015 - 0.16928 - 15 + 8.256 + 1 - 3.329 - 2 - 7.444 - 8 47.4 - 0.0005 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.145 - 1 - 2.441 - 3 1.0 - 1 - 2.441 - 3 1.0 - 1 - 2.441 - 3 1.0 - 2.441 - 3	1.4	- 0.0010	- 0.18017 - 16	+ 7.903 - 1	- 3.612 - 2	- 8. <sub>326</sub> - 9	40.4	0.0007	- 0.07877 - 7	+ 9.083 + 1	- 1.579 - 1	- 3.640 - 4
1.6 - 0.0016 - 0.17461 - 16 + 8.024 + 1 - 3.336 - 2 - 8.152 - 9 46.7 - 0.00746 - 7 + 9.100 + 1 - 1.433 - 1 - 3.441 - 4 - 1.8 - 0.0016 - 0.17452 - 16 + 8.084 + 1 - 3.460 - 2 - 7.077 - 9 46.8 - 0.0006 - 0.07015 - 6 + 9.134 + 1 - 1.406 - 1 - 3.420 - 4 - 0.0016 - 0.17972 - 15 + 8.113 + 1 - 3.422 - 2 - 7.8869 - 9 46.9 - 0.0006 - 0.07015 - 6 + 9.134 + 1 - 1.406 - 1 - 3.420 - 4 - 0.0016 - 0.17972 - 15 + 8.113 + 1 - 3.422 - 2 - 7.8869 - 9 46.9 - 0.0006 - 0.07015 - 6 + 9.134 + 1 - 1.305 - 1 - 3.420 - 4 - 0.0015 - 0.0016 - 0.17972 - 15 + 8.133 + 1 - 3.343 - 2 - 7.732 - 9 47.0 - 0.0006 - 0.06582 - 6 + 9.164 + 1 - 1.363 - 1 - 3.442 - 3 - 0.0015 - 0.16688 - 15 + 8.133 + 1 - 3.345 - 2 - 7.732 - 9 47.0 - 0.0006 - 0.05496 - 6 + 9.168 + 1 - 1.370 - 1 - 3.442 - 3 - 0.0015 - 0.16968 - 15 + 8.236 + 1 - 3.307 - 2 - 7.632 - 8 47.3 - 0.0006 - 0.05496 - 6 + 9.168 + 1 - 1.370 - 1 - 2.442 - 3 - 0.0015 - 0.1696 - 15 + 8.286 + 1 - 3.307 - 2 - 7.632 - 8 47.3 - 0.0006 - 0.05496 - 6 + 9.168 + 1 - 1.370 - 1 - 2.441 - 3 - 3.44 - 0.0015 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.130 - 1 - 2.441 - 3 - 3.44 - 0.0015 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 3.44 - 0.0015 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 3.44 - 0.0015 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 3.44 - 0.0015 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 3.44 - 0.0015 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 3.44 - 0.0015 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 3.44 - 0.0015 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 0.0014 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 0.0014 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 0.0014 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 0.0014 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 0.0014 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.189 - 1 - 2.741 - 3 - 0.0014 - 0.05914 - 5 - 0.05914 - 5 + 9.189 + 1 - 1.145 - 1 - 2.440 - 3 - 0.0014 - 0.05914 - 5 - 0.05914 - 5 - 0.05914 - 5 - 0.05914 - 5 - 0.05914 - 5 - 0.05914 - 5 - 0.05914 - 5 - 0.05914 - 5 - 0.05914 - 5 - 0.05914 -	1.5	- o.oo16	— 0.17829 — 16	+ 7.994 + I	- 3.574 - 2	- 8.239 - 9	46.5	0.0007	- 0.07662 - 7	+ 9.096 + 1	- 1.536 - I	- 3.541 - 4
1.8	1			1 1 1	- 3.536 - 2	- 8.152 - 9	46.6	0.0007	0.07446 7	+ 9.109 + 1	— 1.493 — 1	- 3.441 - 4
1.9 — 0.0016 — 0.17072 — 15						-1 -1		_	1 -			1 1
8.0		_	1 1							-1		
2.1 - 0.0015	9	0.0010	- 0.1,0/2 - 15	7 0.113	- 3.422 - 2	7.889 - 9	40.9	0.0000	_ 0.00799 _ 6	+ 9.140 + 1	- 1.303 - 1	- 3.142 - 3
2.2		- o.co15	o.r6880 15	+ 8.143 + 1	- 3.384 - 2	- 7.800 - 9	47.0	0.0006	- o.o6582 - 6	+ 9.157 + 1	— 1.320 — 1	- 3.042 - 3
2.3		- 1			- 3.345 - 2	- 7.712 - 9	47.1	0,0006	0.06366 6	+ 9.168 + 1	— 1.276 — 1	- 2.942 - 3
2.4 — 0.0015 — 0.16108 — 15								1		-		
2.5	-	-			-			-	-		- 1	
2.6	•			0.230	3.229	7.444	1/-1	0.0005	- 0.03/14 - 3	T 9.199 T 1	- 1.145 - 1	- 1.040 - 3
2.7	a.5	-	- 0.15913 - 14	+ 8.283 + 1	- 3.190 - 2	<b>- 7.354</b> - 8	47.5	o. <b>o</b> oo5	0.05496 5	+ 9.209 + 1	- 1.102 - 1	- 2.540 - 3
8.8					1 1		47.6	- o.ooo5		+ 9.218 + 1	— 1.058 — 1	- 2.439 - 3
2.9		-					11 - 1		_	- 1		
3.0					1 1				_ 1			
3.1 $-0.0013$ $-0.14730$ $-13$ $+8.441$ $+1$ $-2.953$ $-1$ $-6.807$ $-8$ $-8.81$ $-0.0004$ $-0.04185$ $-4$ $+9.259$ $+1$ $-0.839$ $-1.934$ $-2.873$ $-2.873$			, .,	1 0.309		0.990	47.9	0.0004	_ 5.545.3	T 9.244 T 1	- 0.91/	2.130 - 2
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	3.0							-0.0004		+ 9.251 + 1	— o.883 о	— 2.035 — 2
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			_						1			
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		-	_		_				_1	1 1 1		
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		-	- 1					_	i i	1		
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	3-5		_					-	1	- 1		- 1
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$								-			· · · · · ·	
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												1
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$				- 1					t t			1 1
1.1 $-0.0012$ $-0.12711$ $-11$ $+8.676$ $+1$ $-2.2548$ $-1$ $-5.874$ $-6$ $-6$ $-6$ $-6$ $-6$ $-6$ $-6$ $-6$	П											: 1 <b>1</b>
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$					1.1							
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$				البائميا		ا ـ ا						امدا
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
_6							1		l l			
_6	إيا	_ 0.0011	-0.1189	1 8 ato 1 -	_ 2 282	-5403 - 5	40.	0 ~~~!	- 0.01104	<b>♣</b> 0 300 ♣ •	-0.221	
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$											1	
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$												
		0.0010	— 0.11265 — 10		- 2.258 - I			0,0000			o.o89 o	- 0.204 0
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$										1		
	l°	0.0010	- 0.10847 - 10	+ 8.858 + 1	- 2.174 - I	- 5.012 - 6	50.0	0.0000	- 0.00001	+ 9.327 + I	0.000	0.000

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale gesetzt.



Tafel Xd.

Arg.	$E_{\mathrm{II}}$	$A_{\mathbf{II}}$	$B_{\rm II}$ $(g \sin G)_{\rm II}$	$(g\cos G)_{\rm II}$	$f_{ m II}$	Arg. II	$E_{\mathrm{II}}$	$A_{\rm II}$	$B_{ m II}$ (g sin $G$ ) $_{ m II}$	$(g\cos G)_{\Pi}$	$f_{\rm II}$
50.0	040000	- 0.0000 o	+9"327 + 1	0"000 0	o"ooo o	55.0	+ o#oo10	+ 0.10846 + 10	+ 8"858 + 1	+ 2"174 + 1	+ 5"012 + 6
50.1	0,0000	+ 0.00220 0	r	+ 0.044 0	+ 0.102 0	55.1	+ 0.0010	+ 0.11055 + 10	+ 8.839 + 1	+ 2.216 + 1	+ 5.108 + 6
50.2	0,0000	+ 0.00441 .0	+ 9.326 + 1	+ 0.088 0	+ 0.204 0	55.2	+ 0,0010	+ 0.11263 + 10	+ 8.820 + 1	+ 2.258 + 1	+ 5.205 + 6
50.3	+ 0.0001	+ 0.00662 + 1	+ 9.325 + 1	+ 0.133 0	+ 0.306 0	55.3	+ 0.0010	+ 0.11471 + 10	+ 8.800 + 1	+ 2.300 + 1	+ 5 301 + 6
50.4	+ 0.0001	+ 0.00882 + 1	+ 9.324 + I	+ 0.177 0	+ 0.408 0	55-4	+ 0.0011	+ 0.11679 + 11	+ 8.780 + 1	+ 2.341 + 1	+ 5-397 + 6
	+ 0.0001	+ 0.01103 + 1	+ 9.322 + 1	+ 0.221 0	+ 0.510 + 1	55.5	+ 0,0011	+ 0.11886 + 11	+ 8.760 + 1	+ 2.383 + 1	+ 5-493 + 6
50.5 50.6	+ 0.0001	+0.01324 + 1	+ 9.320 + 1	+ 0.265 o		55.6	+ 0.0011	+ 0.12093 + 11	+ 8.740 + 1	+ 2.424 + 1	+ 5.588 + 6
50.7	+ 0.0001	+ 0.01544 + 1	+ 9.318 + 1	+ 0.310 0		55.7	+ 0.0011	+ 0.12299 + 11	+ 8.719 + 1	+ 2.466 + 1	+ 5.68 + 6
50.8	+ 0.0002	+ 0.01765 + .2	+ 9.315 + 1	+ 0.354 0	+ 0.816 + 1	55.8	+ 0,0011	+ 0.12504 + 11	+ 8.697 + 1	+ 2.507 + 1	+ 5.778 + 6
50.9	+ 0.0002	+ 0.01985 + 2	+ 9.312 + 1	+ 0.398 0	+ 0.917 + 1	55-9	+ 0.0012	+ 0.12709 + 11	+ 8.676 + 1	+ 2.548 + 1	+ 5.873 + 6
	+ 0.0002	+0.02206 + 2	+ 9.308 + 1	+ 0.442 0	+ 1.019 + 1	56.0	+ 0.0012	+ 0.12914 + 12	+ 8 654 + 1	+ 2.589,+ 1	+ 5.968 + 1
51.0 51.1	+ 0.0002	+0.02200 + 2	+ 9.304 + 1	+ 0.486 0	+ 1.121 + 1	56.1	+ 0.0012	+ 0.13118 + 12	+ 8.632 + 1	+ 2.630 + 1	+ 6.062 + 1
51.2	+ 0.0002	+0.02646 + 2	+ 9.300 + 1	+ 0.530 o		56.2	+ 0.0012	+ 0.13321 + 12	+ 8.600 + 1	+ 2.671 + 1	+ 6.156 + 1
51.3	+ 0.0003	+ 0.02866 + 3	+ 9.295 + 1	+ c.575 o	+ 1.325 + 1	56.3	+ 0.0012	+ 0.13524 + 12	+ 8.586 + r	+ 2.711 + 1	+ 6.250 + 1
51.4	+ 0.0003	+ 0.03086 + 3	+ 9.290 + 1	+ 0.619 0	+ 1.426 + 2	56.4	+ 0.0013	+ 0.13727 + 12	+ 8.563 + 1	+ 2.752 + 1	+ 6.343 + 1
	± 0 222	1.00225	المما	L 0 660				+ 0 200-0		1-2-702-1-	16064
51.5	+ 0.0003	+ 0.03306 + 3 + 0.03526 + 3	+ 9.284 + 1 + 9.279 + 1	+ 0.663 o + 0.707 o	r . 1	56.5 56.6	+ 0.0013	+ 0.13928 + 13	+ 8.539 + 1 + 8.515 + 1	+ 2.792 + 1 + 2.832 + 1	+ 6.436 + 1 + 6.520 + 1
51.6 51.7	+ 0.0003	+0.03520 + 3	+ 9.272 + 1	+ 0.751 0	+ 1.629 + 2 + 1.731 + 2	56.7	+ 0.0013	+ 0.14129 + 13	+ 8.490 + 1	+ 2.873 + 1	+ 6.622 + 1
51.8	+ 0.0004	+ 0.03965 + 4	+ 9.266 + 1	+0.795 0		56.8	+ 0.0013	+ 0.14530 + 13	+ 8.466 + I	+ 2.913 + 1	+ 6.714 + 1
51.9	+ 0.0004		+ 9.259 + 1	+ 0.839 o	+ 1.933 + 2	56.9	+ 0.0013	+0.14729 + 13	+ 8.441 + 1	+ 2.953 + 1	+ 6.806 + 8
						H				l. i.	
52.0	+ 0.0004	+ 0.04403 + 4	+ 9.251 + 1	+ 0.883 0	+ 2.035 + 2	57.0	+ 0.0014	+ 0.14928 + 14	+ 8.415 + 1	+ 2.993 + 1	+ 6.898 + 1
52.1	+ 0.0004	+ 0.04622 + 4		+ 0.927 o + 0.970 o	+ 2.136 + 2	57.1	+ 0.0014	+ 0.15126 + 14 + 0.15324 + 14	+ 8.389 + 1 + 8.363 + 1	+ 3.032 + 1 + 3.072 + 1	+ 6.990 + 1 + 7.081 + 1
52.2 52.3	+ 0.0005	+ 0.04840 + 4	+ 9.236 + 1 + 9.227 + 1	+ 0.970 0 + 1.014 0	+ 2.237 + 2 + 2.338 + 2	57.2 57.3	+ 0.0014	+ 0.15520 + 14	+ 8.337 + 1	+ 3.111 + 1	+ 7.172 -
52.4	+ 0.0005	+ 0.05277 + 5	+ 9.218 + 1	+ 1.058 + 1	+ 2.438 + 3	57.4	+ 0.0014	+ 0.15717 + 14	+ 8.310 + 1	+ 3.151 + 1	+ 7.263 + 1
											'
52.5	+ 0.0005	+ 0.05495 + 5	+ 9.209 + 1	+ 1.102 + 1	+ 2.539 + 3	57.5	+ 0.0015	+ 0.15912 + 14	+ 8.283 + I	+ 3.190 + 2	+ 7-353 +
52.6	+ 0.0005	+ 0.05713 + 5	+ 9.199 + 1	+ 1.145 + 1	+ 2.640 + 3	57.6	+ 0.0015	+ 0.16107 + 15	+ 8.256 + 1	+ 3.229 + 2	+ 7-443 +
52.7	+ 0.0005	+ 0.05930 + 5 + 0.06147 + 6	+ 9.189 + 1 + 9.179 + 1	+ 1.189 + 1	+ 2.740 + 3 + 2.841 + 3	57.7	+ 0.0015	+ 0.16301 + 15 + 0.16495 + 15	+ 8.228 + 1 + 8.200 + 1	+ 3.268 + 2	+ 7.533 + 1
52.8 52.9	+ 0.0006	+ 0.06147 + 6 + 0.06365 + 6	+ 9.168 + 1	+ 1.276 + 1	+ 2.941 + 3	57.8 57.9	+ 0.0015	+ 0.16687 + 15	+ 8.171 + 1	+ 3.345 + 2	+ 7-711 + 1
3							, , , , , , , , , , , , , , , , , , ,				
53.0	+ 0.0006	+ 0.06581 + 6	+ 9.157 + 1	+ 1.319 + 1	+ 3.041 + 3	58.0	+ 0,0015	+ 0.16879 + 15	+ 8.143 + 1	+ 3.384 + 2	+ 7.800 + (
53.1	+ 0,000.6	+ 0.06798 + 6	+ 9.146 + 1	+ 1.363 + 1	+ 3.141 + 3	58.1	+ 0.0016	+ 0.17071 + 15	+ 8.113 + 1	+ 3.422 + 2	+ 7.888 +
53.2	+ 0.0006		+ 9.134 + 1	+ 1.406 + 1	+ 3.241 + 4	58.2	+ 0.0016	+0.17261 + 16	+ 8.084 + 1	+ 3.460 + 2	+ 7.976 + 1
53.3	+ 0.0007	+ 0.07230 + 7 + 0.07445 + 7		+ 1.449 + 1 + 1.493 + 1	+ 3.341 + 4 + 3.441 + 4	58.3 58.4	+ 0.0016	+ 0.17451 + 16	+ 8.054 + 1 + 8.024 + 1	+ 3.498 + 2	+ 8.152 +
53-4		,,,	, ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	1	. 3.44.	1	'	,	'		
53.5	+ 0.0007	+ 0.07661 + 7	+ 9.096 + 1	+ 1.536 + 1	+ 3.540 + 4	58.5	+ 0.0016	+ 0.17829 + 16	+ 7.994 + 1	+ 3.574 + 2	+ 8 239 - (
53.6	+ 0.0007	+0.07876 + 7	+ 9.083 + 1	+ 1.579 + 1	+ 3.639 + 4	58.6	+ 0.0016	+ 0.18016 + 16	+ 7.963 + 1	+ 3.612 + 2	+ 8.325 + 1
53.7	+ 0.0007	+ 0.08090 + 7	+ 9.069 + r	+ 1.622 + 1	+ 3.738 + 4	58.7	+ 0.0017	+ 0.18203 + 16	+ 7.932 + I	+ 3.649 + 2	+ 8.412 +
53.8	8000.0 + + 0.0008	+ 0.08304 + 8 + 0.08518 + 8	+ 9.055 + 1	+ 1.665 + 1 + 1.708 + 1	+ 3.837 + 4	58.8	+ 0.0017	+ 0.18389 + 17 + 0.18575 + 17	+ 7.901 + 1 + 7.869 + 1	+ 3.686 + 2	+ 8.498 + 1
53.9	, 0,000	7 0.00510 7 8	+ 9.040 + 1	T 1.700 + 1	+ 3.936 + 4	58.9	+ 0.0017	T 3.105/5 T 1/	T /.009 T 1	T 3./24 T 3	A 2.3.3 L 1
54.0	+ 0.0008	+ 0.08732 + 8	+ 9.026 + 1	+ 1.751 + x	+ 4.035 + 4	59.0	+ 0.0017	+ 0.18759 + 17	+ 7.837 + 1	+ 3.761 + 2	+ 8.660 - 14
54.1	+ 0.0008			+ 1.793 + 1	+ 4.133 + 5	59.1					+ 8.754 + 5
54.2	8000.0 +	+ 0.09158 + 8		+ 1.836 + 1	+ 4.232 + 5	59.2		+0.19126 + 17		+ 3.834 + 2	+ 8 838 + M
54-3	+ 0.0009	+ 0.09370 + 8			+ 4.330 + 5	59-3		+ 0.19308 + 17	+ 7.739 + 1		+ 8.923 + 4
54-4	+ 0.0009	+ 0.09582 + 9	+ 8.903 + I	+ 1.921 + 1	+ 4.428 + 5	59.4	+ 0.0018	+ 0.19490 + 18	+ 7.700 + 1	+ 3.907 + 2	+ 9.006 + 4
54-5	+ 0.0009	+0.09794+9	+ 8.946 + 1	+ 1.963 + 1	+ 4.526 + 5	59.5	+ 0.0018	+ 0.19670 + 18	+ 7.673 + 1	+ 3.943 + 2	+ 9.09- + 14
54.6	+ 0.0009	+0.10005 + 9		+ 2.006 + 1	+ 4.623 + 5	59.6	+ 0.0018	+ 0.19850 + 18	+ 7.639 + 1	+ 3.980 + 2	+ 9.173,+14
54.7	+ 0.0009	+ 0.10216 + 9		+ 2.048 + 1	+ 4.721 + 5	59.7	+ 0.0018	+ 0.20029 + 18	+ 7 605 + I	+ 4.015 + 2	+ 9-256 +
54.8	+ 0.0010	+0.10426 + 9		+ 2.090 + 1	+ 4.818 + 5	59.8	+ 0.0018	+ 0,20208 + 18	+ 7.570 + 1		+ 9.338 + 1
54.9	+ 0.0010	+ 0.10636 + 10		+ 2.132 + 1	+ 4.915 + 5	59.9	+ 0.0019	+ 0,20385 + 18	+ 7.536 + 1		+ 9420 + 1
55.0	+ 0.0010	+ 0.10846 + 10	+ 8.858 + 1	+ 2.174 + 1	+ 5.012 + 6	60.0	+ 0.0019	+ 0.20561 + 19	+ 7.501 + 1	+ 4.122 + 2	+ 9-502 + 1
100	L		<del></del>	·		<u> </u>	•				

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t=\frac{t_0-1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letsten Decima angesetzt.



Tafel Xd.

Arg.	$E_{\rm II}$	$A_{ m II}$	$B_{\rm II}$ $(g \sin G)_{\rm II}$	$(g \cos G)_{II}$	$f_{ m II}$	Arg.	$E_{\mathrm{II}}$	Ali	$B_{\mathrm{II}} = (g \sin G)_{\mathrm{II}}$	(g cos G)II	$f_{ m II}$
60.0 60.1 60.2 60.3	+ 0.0019 + 0.0019 + 0.0019 + 0.0019	+ 0.20561 + 19 + 0.20737 + 19 + 0.20912 + 19 + 0.21086 + 19 + 0.21258 + 19	+ 7"501 + 1 + 7.465 + 1 + 7.429 + 1 + 7.393 + 1 + 7.357 + 1	+ 4.157 + 2 + 4.192 + 2 + 4.227 + 2	+ 9"502 + 11 + 9.583 + 11 + 9.663 + 11 + 9.744 + 11 + 9.824 + 11	65.0 65.1 65.2 65.3 65.4	+ 0.0026 + 0.0026 + 0.0026		+ 5"401 + 1 + 5.353 + 1 + 5.305 + 1 + 5.256 + 1 + 5.207 + 1	+ 5.669 + 3 + 5.693 + 3 + 5.718 + 3	+ 13"009 + 14 + 13.066 + 15 + 13.123 + 15 + 13.180 + 15 + 13.236 + 15
60.5 60.6 60.7 60.8 60.9	+ 0.0020 + 0.0020 + 0.0020 + 0.0020	+ 0.21430 + 19 + 0.21602 + 20 + 0.21772 + 20 + 0.21941 + 20 + 0.22110 + 20	+ 7.321 + 1 + 7.284 + 1 + 7.247 + 1 + 7.209 + 1	+ 4.296 + 2 + 4.330 + 2 + 4.365 + 2 + 4.399 + 2	+ 9.903 + 11 + 9.982 + 11 + 10.061 + 11 + 10.139 + 11 + 10.217 + 11	65.5 65.6 65.7 65.8 65.9	+ 0,0026 + 0,0026 + 0,0027 + 0,0027		+ 5.158 + 1 + 5.109 + 1 + 5.060 + 1 + 5.010 + 1 + 4.960 + 1	+ 5.766 + 3 + 5.790 + 3 + 5.813 + 3 + 5.837 + 3	+ 13.291 + 15 + 13.346 + 15 + 13.400 + 15 + 13.454 + 15 + 13.507 + 15
61.0 61.1 61.2 61.3 61.4	+ 0.0031 + 0.0031 + 0.0031 + 0.0030	+ 0.22277 + 20 + 0.22444 + 20 + 0.22610 + 21 + 0.22774 + 21 + 0.22938 + 21	+ 7.134 + 1 + 7.096 + 1 + 7.057 + 1 + 7.018 + 1 + 6.979 + 1	+ 4.499 + 2 + 4.533 + 2 + 4.566 + 2	+ 10.295 + 11 + 10.372 + 11 + 10.448 + 11 + 10.524 + 12 + 10.600 + 12	66.0 66.1 66.2 66.3 66.4	+ 0.0027 + 0.0027	+ 0.29568 + 27 + 0.29678 + 27	+ 4.911 + 1 + 4.860 + 1 + 4.810 + 1 + 4.760 0 + 4.709 0	+ 5.905 + 3 + 5.927 + 3 + 5.950 + 3	
61.5 61.6 61.7 61.8 61.9	+ 0.0021 + 0.0021 + 0.0022 + 0.0022	+ 0.23101 + 21 + 0.23263 + 21 + 0.23424 + 21 + 0.23584 + 21 + 0.23743 + 22	+ 6.820 + 1	+ 4.664 + 2	+ 10.675 + 12 + 10.750 + 12 + 10.824 + 12 + 10.898 + 12 + 10.972 + 12	66.5 66.6 66.7 66.8 66.9	+ 0.0027 + 0.0027 + 0.0028 + 0.0028 + 0.0028	+ 0.30002 + 27	+ 4.658	+ 6.014 + 3 + 6.036 + 3 + 6.056 + 3	+ 13.815 + 15 + 13.864 + 15 + 13.913 + 15 + 13.961 + 16 + 14.008 + 16
62.0 62.1 62.2 62.3 62.4	+ 0.0022 + 0.0022 + 0.0022 + 0.0022	+ 0.23901 + 22 + 0.24058 + 22 + 0.24214 + 22 + 0.24368 + 22 + 0.24522 + 22	+ 6.698 + 1 + 6.657 + 1 + 6.615 + 1	+ 4.854 + 2 + 4.885 + 2	+ 11.045 + 12 + 11.117 + 12 + 11.189 + 12 + 11.261 + 12 + 11.332 + 13	67.0 67.1 67.2 67.3 67.4	+ 0.0028 + 0.0028 + 0.0028 + 0.0028 + 0.0028	+ 0.30416 + 28 + 0.30516 + 28 + 0.30615 + 28 + 0.30713 + 28 + 0.30810 + 28	+ 4.401 0 + 4.349 0 + 4.297 0 + 4.245 0 + 4.193 0	+ 6.118 + 3 + 6.137 + 3 + 6.157 + 3	
62.5 62.6 62.7 62.8 62.9	+ 0.0023 + 0.0023 + 0.0023	+ 0.24675 + 22 + 0.24827 + 23 + 0.24978 + 23 + 0.25128 + 23 + 0.25277 + 23	+ 6.489 + 1 + 6.446 + 1		+ 11.493 + 13 + 11.473 + 13 + 11.543 + 13 + 11.612 + 13 + 11.680 + 13	67.5 67.6 67.7 67.8 67.9	+ 0.0028 + 0.0028 + 0.0028 + 0.0029 + 0.0029	+ 0.31093 + 28 + 0.31184 + 29	+ 3.982 0	+6.214 + 3 +6.233 + 3	+ 14.282 + 16 + 14.325 + 16 + 14.368 + 16 + 14.410 + 16 + 14.452 + 16
63.0 63.1 63.2 63.3 63.4	+ 0.0023 + 0.0023 + 0.0024 + 0.0024 + 0.0024	+ 0.25424 + 23 + 0.25571 + 23 + 0.25717 + 23 + 0.25861 + 24 + 0.26005 + 24	+ 6.317 + 1 + 6.274 + 1 + 6.230 + 1 + 6.186 + 1 + 6.141 + 1	+ 5.126 + 2 + 5.155 + 2 + 5.184 + 2	+ 11.749 + 13 + 11.817 + 13 + 11.884 + 13 + 11.951 + 13 + 12.017 + 13	68.0 68.1 68.2 68.3 68.4	+ 0.0029 + 0.0029 + 0.0029		+ 3.875 o + 3.822 o + 3.768 o + 3.714 o + 3.660 o	+ 6.287 + 3 + 6.305 + 3 + 6.322 + 3 + 6.340 + 3 + 6.356 + 3	+ 14.574 + 16 + 14.613 + 16
63.5 63.6 63.7 63.8 63.9	+ 0.0024 + 0.0024 + 0.0024 + 0.0024 + 0.0024	+ 0.26289 + 24 + 0.26429 + 24 + 0.26568 + 24	+ 6.097 + 1 + 6.052 + 1 + 6.007 + 1 + 5.962 + 1 + 5.916 + 1	+ 5.270 + 3 + 5.298 + 3 + 5.326 + 3	+ 12.083 + 13 + 12.148 + 13 + 12.213 + 14 + 12.277 + 14 + 12.341 + 14	68.6 68.7 68.8	+ 0.0029 + 0.0029 + 0.0029	+ 0.31790 + 29 + 0.31871 + 29 + 0.31951 + 29 + 0.32030 + 29 + 0.32108 + 29		+ 6.389 + 3 + 6.405 + 3 + 6.421 + 3	+ 14.690 + 16 + 14.728 + 16 + 14.765 + 16 + 14.801 + 17 + 14.837 + 27
64.2		+ 0.26979 + 25 + 0.27114 + 25 + 0.27248 + 25	+ 5.825 + 1 + 5.779 + 1 + 5.732 + 1 + 5.685 + 1	+ 5.408 + 3 + 5.435 + 3 + 5.462 + 3 + 5.489 + 3	+ 12.653 + 14	69.1 69.2 69.3 69.4	+ 0.0029 + 0.0030 + 0.0030 + 0.0030	+ 0.32184 + 29 + 0.32259 + 30 + 0.32332 + 30 + 0.32405 + 30 + 0.32476 + 30	+ 3.279 0 + 3.224 0 + 3.169 0 + 3.114 0	+ 6.467 + 3 + 6.482 + 3 + 6.496 + 3	+ 14.872 + 17 + 14.907 + 17 + 14.941 + 17 + 14.974 + 17 + 15.007 + 17
64.5 64.6 64.7 64.8 64.9 65.0	+ 0.0025	+ 0.27642 + 25 + 0.27771 + 25 + 0.27899 + 25 + 0.28026 + 26	+ 5.591 + 1 + 5.544 + 1 + 5.497 + 1 + 5.449 + 1	+ 5.541 + 3 + 5.567 + 3 + 5.593 + 3 + 5.618 + 3	+ 12.713 + 14 + 12.773 + 14 + 12.833 + 14 + 12.892 + 14 + 12.951 + 14 + 13.009 + 14	69.6 69.7 69.8 69.9	+ 0.0030 + 0.0030 + 0.0030 + 0.0030	+ 0.32545 + 30 + 0.32614 + 30 + 0.32681 + 30 + 0.32746 + 30 + 0.32811 + 30 + 0.32874 + 30	+ 3.004 0 + 2.948 0 + 2.892 0 + 2.837 0	+ 6.538 + 3 + 6.552 + 3 + 6.565 + 3 + 6.578 + 3	+ 15.039 + 17 + 15.071 + 17 + 15.102 + 17 + 15.132 + 17 + 15.162 + 17 + 15.191 + 17

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale ingesetzt.



Tafel Xd.

Arg.	$E_{\mathrm{II}}$	$A_{\mathrm{II}}$	$egin{aligned} oldsymbol{B_{\mathrm{II}}} \ (g \; \mathrm{sin} \;  G)_{\mathrm{II}} \end{aligned}$	$(g\cos G)_{\Pi}$	$f_{ m II}$	Arg.	$E_{\rm II}$	$A_{\rm II}$	$B_{\rm II}$ $(g \sin G)_{\rm II}$	$(g\cos G)_{\Pi}$	$f_{\Pi}$
70.0	+ 040030	+ 0.32874, + 30	+ 2"781 o	± 6"eoo ± 2	+ 15"191 + 17		+ 0ª0031	+ 0.34309 + 32	o"ogo o	+ 6"878 + 3	+ 15"854"+ 18
70.1	+ 0.0030	+ 0.32936 + 30	+ 2.725 0		+ 15.220 + 17	11	+ 0.0031	+ 0.34303 + 32	- 0.148 O	+ 6.877 + 3	+ 15.852 + 18
70.2	+ 0.0030	+ 0.32996 + 30	+ 2.669 0		+ 15.248 + 17		+ 0.0031	+ 0.34296 + 32	- 0.207 0		+ 15.848 + 18
70.3	+ 0.0030	+ 0.33055 + 30	+ 2.613 0	+ 6.627 + 3	+ 15.275 + 17	75-3	+ 0.0031	+ 0.34287 + 32	0.264 0	+ 6.874 + 3	+ 15.844 + 18
70.4	+ 0.0030	+ 0.33113 + 30	+ 2.557 0	+ 6.638 + 3	+ 15.302 + 17	75-4	+ 0.0031	+ 0.34277 + 32	- 0.322 o	+ 6.872 + 3	+ 15.840 + 18
				1.66.						1 6 96 1 4	المرابعة مرابعة
70.5 70.6	+ 0.0030 + 0.0030	+ 0.33169 + 30 + 0.33224 + 31	+ 2.500 0 + 2.444 0		+ 15.328 + 17   + 15.353 + 17		+ 0.0031 + 0.0031	+ 0.34266 + 32 + 0.34253 + 32	- 0.380 0 - 0.438 0	+6.869 + 3 + $6.867 + 3$	+ 15.834 + 18 + 15.828 + 18
70.7	+ 0.0030	+ 0.33278 + 31	+ 2.388 o		+ 15.378 + 17		+ 0.0031	+ 0.34239 + 32	- 0.496 o	+ 6.864 + 3	+ 15.822 + 18
70.8	+ 0.0030	+ 0.33330 + 31	+ 2.331 0		+ 15.402 + 17		+ 0.0031	+ 0.34224 + 32	-0.554 0	+ 6.861 + 3	
70.9	+ 0.0031	+ 0.33381 + 31	+ 2.274 0	+ 6.692 + 3	+ 15.426 + 17	75.9	+ 0.0031	+ 0.34207 + 32	- 0.612 O	+ 6.857 + 3	+ 15.807 + 18
1											
71.0		+ 0.33431 + 31	+ 2.218 0	+ 6.702 + 3		91	+ 0.0031		- 0.670 o	+ 6.854 + 3	+ 15.799 + 16
71.1		+ 0.33480 + 31 + 0.33527 + 31	+ 2.161 0 + 2.104 0	+ 6.712 + 3	+ 15.471 + 17		+ 0.0031	+ 0.34169 + 32	- 0.727 0 - 0.785 0	+ 6.850 + 3 + 6.846 + 3	+ 15.790 + 18 + 15.780 + 18
71.3		+ 0.33572 + 31	+ 2.047 0		+ 15.493 + 17 + 15.514 + 17		+ 0.0031	+ 0.34149 + 32 + 0.34127 + 32	- 0.843 O	+ 6.841 + 3	
71.4		+ 0.33616 + 31	+ 1.990 0		+ 15.534 + 17		+ 0.0031	+ 0.34103 + 32	-0.900 0	+ 6.837 + 3	
71.5		+ 0.33659 + 31	+ 1.933 0	+ 6.748 + 3	+ 15 554 + 17		+ 0.0031		- o.958 o		+ 15.748 + 11
71.6	+ 0.0031	+ 0.33701 + 31	+ 1.876 o		+ 15.573 + 17		+ 0.0031	+ 0.34052 + 32	- 1.016 O	+ 6.826 + 3	
71.7 71.8	+ 0.0031	+ 0.33741 + 31	+ 1.819 0		+ 15.592 + 17		+ 0.0031	+ 0.34025 + 32	- 1.073 O		+ 15.723 + 18
71.9		+ 0.33780 + 31 + 0.33818 + 31	+ 1.761 0 + 1.704 0	+ 6.772 + 3	+ 15.610 + 17 + 15.627 + 17	76.8	+ 0.0031	+ 0.33996 + 32 + 0.33966 + 32	- 1.131 O		+ 15.696 + 18
''	+ 0.0031	( 1.35010 / 3.	1 1.704	1 6.779 + 3	+ 13.02/  1 1/	70.9	+ 0.003.	+ 0.33900 1 32	1.100	1 0.009 7 3	1 13.030, 1 1.
72.0	+ 0.0031	+ 0.33854 + 31	+ 1.647 0	+ 6.787 + 3	+ 15.644 + 18	77.0	+ 0.0031	+ 0.33935 + 31	- 1.245 0	+ 6.803 + 3	+ 15.681 + 18
72.1	+ 0.0031	+ 0.33889 + 31	+ 1.589 0	+ 6.794 + 3	+ 15.660 + 18	11	+ 0.0031	+ 0.33902 + 31	- 1.303 O	+ 6.796, + 3	+ 15.666 + 18
72.2		+ 0.33922 + 31	+ 1.532 0	+ 6.800 + 3	+ 15.676 + 18	77.2	+ 0.0031	+ 0.33868 + 31	— 1.36o o		+ 15.651 + 18
72.3		+ 0.33954 + 31	+ I.474 O		+ 15.691 + 18	• •	+ 0.0031	+ 0.33833 + 31	- I.417 0		+ 15.634 + 18
72.4	+ 0.0031	+ 0.33985 + 31	+ 1 417 0	+ 6.813 + 3	+ 15.705 + 18	77-4	+ 0.0031	+ 0.33796 + 31	— I.474 O	+ 0.775 + 3	+ 15.617 + 18
72.5	+ 0.0031	+ 0.34015 + 31	+ 1.359 0	+ 6.810 + 3	+ 15.718 + 18	77.5	+ 0.0031	+ 0.33758 + 31	- 1.531 o	+ 6.767 + 3	+ 15.600 + 18
72.6	+ 0.0031	+ 0.34043 + 31	+ 1.301 0		+ 15.731 + 18		+ 0.0031	+ 0.33719 + 31	— 1.588 o		+ 15.581 + 18
72.7	+ 0.0031	+ 0.34069 + 31	+ 1.243 0		+ 15.744 + 18	11	+ 0.0031	+ 0.33678 + 31	— 1.645 o	+ 6.751 + 3	+ 15.563 + 18
72.8	+ 0.0031	+ 0.34095 + 31	+ 1.186 0	+6.835 + 3		77.8	+ 0.0031	+ 0.33636 + 31	— 1.701 O		+ 15-543 + 15
72.9	+ 0.0031	+0.34119 + 31	+ 1.128 o	+ 6.840 + 3	+ 15.767 + 18	77.9	+ 0.0031	+ 0.33593 + 31	— 1.758 o	+ 6.734 + 3	+ 15.523 + 18
73.0	+ 0.0031	+ 0.34142 + 31	+ 1.070 0	+ 6844 + 3	+ 15.777 + 18	78.	+ 0.0031	+ 0.33548 + 31	- 1.815 o	+ 6.725 + 3	+ 15.503 +17
73.1		+ 0.34163 + 31	+ 1.012 0	+ 6.849 + 3	+ 15.787 + 18	1	+ 0.0031	+ 0.33502 + 31	- 1.871 o		+ 15.482 + 17
73.2			+ 0.954 o		+ 15.796 + 18		+ 0.0031		- r.928 o		+ 15.460 + 17
73.3	+ 0.0031		+ o.896 o		+ 15.805 + 18		+ 0.0031	+ 0.33406 + 31	- 1.984 0	+ 6.697   + 3	+ 15.437 + 17
73-4	+ 0.0031	+ 0.34218 + 32	+ o.838 o	+ 6.860 + 3	+ 15.813 + 18	78.4	+ 0.0030	+ 0.33357 + 31	- 2.04I O	+ 6.687 + 3	+ 15-414 + 17
.,,		L 0 24824 - 20		1.6863	0					+ 6 6ee + 3	
73.5 73.6		+ 0.34234 + 32 + 0.34249 + 32	+ 0.780 0 + 0.722 0		+ 15.820 + 18 + 15.827 + 18	78.5	+ 0.0030		- 2.097 O	+ 6.666 + 3	+ 15.391 + 17 + 15.366 + 17
73.7		+ 0.34262 + 32	+ 0.664 0		+ 15.827 + 18	M 1	+ 0.0030	+ 0.33253 + 31 + 0.33199 + 31	- 2.153 0 - 2.209 0	+ 6.655 + 3	
73.8	+ 0.0031	+ 0.34274 + 32	+ o.6o6 o	+ 6.871 + 3	+ 15.838 + 18	11	+ 0.0030	+ 0.33144 + 31	- 2.265 0	+ 6.644 + 3	
73.9	+ 0.0031	1	+ 0.548 o		+ 15.843 + 18		+ 0.0030	+ 0.33088 + 31	- 2.321 0		+ 15.290 + 17
1	١. ا	.				ll .	1.				
74.0		+ 0.34293 + 32	+ 0.490 o		+ 15.847 + 18		+ 0.0030	+ 0.33031 + 31	— 2.376 o		+ 15.264,+17
	+ 0.0031	+ 0.34301 + 32 + 0.34307 + 32	+ 0.432 0		+ 15.851 + 18 + 15.854 + 18		+ 0.0030	+ 0.32972 + 31 + 0.32912 + 31			+ 15.236 + 17
74.3		+ 0.34312 + 32			+ 15.856 + 18		+ 0.0030				+ 15.209 + 17
		+ 0.34316 + 32			+ 15.857 + 18		+ 0.0030				+ 15.151 + 17
											1 ;
74.5					+ 15.859 + 18		+ 0.0030				+ 15.122 + 17
74.6					+ 15.859 + 18		+ 0.0030				+ 15.092 + 17
74.7	+ 0.0031 + 0.0031				+ 15.859 + 18 + 15.858 + 18		+ 0.0030				+ 15.061 + 17 + 15.030.+ 17
74.9	+ 0.0031				+ 15.856 + 18	79.9	+ 0.0030				+ 14.998 + 17
75.0	+ 0.0031				+ 15.854 + 18		+ 0.0030				+ 14.965 + 17
			_ *			1		L	L		

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimak angesetzt.



Tafel Xd.

Arg.	$E_{\Pi}$	$A_{\rm II}$	$egin{array}{c} B_{ m II} \ (g \sin G)_{ m II} \end{array}$	$(g\cos G)_{II}$	f <sub>II</sub>	Arg.	$E_{\rm II}$	$A_{\Pi}$	$oldsymbol{B_{\mathrm{II}}}{(g\sin G)_{\mathrm{II}}}$	$\langle g\cos G  angle_{ m II}$	fπ
80.0	+ 0=0030	+ 0.32385 + 30	- 2"927 0	+6"492 + 3	+ 14"965 + 17	85.0	+ 0*0025	+ 0.27361 + 26	- 5"457 - I	+ 5"485 + 3	+ 12"644 + 14
80.1	+ 0.0030	+ 0.32314 + 30	- 2.982 o	+ 6.478 + 3	+ 14.932 + 17	85.1	+ 0.0025	+ 0.27233 + 26	- 5.503 - I		+ 12.584 + 14
80.2	+ 0.0029	+ 0.32241 + 30	— 3.036 o	+ 6.463 + 3	+ 14.899 + 17	85.2	+ 0.0025	+ 0.27103 + 25	5.548 I	+ 5-433 + 3	
80.3	+ 0.0029	+ 0.32167 + 30	3.090 O	+ 6.449 + 3	+ 14.865 + 17	85.3	+ 0.0025	+ 0.26972 + 25	5 594 I	+ 5.407 + 3	+ 12.464 + 14
80.4	+ 0.0029	+ 0.32092 + 30	— 3.144 O	+ 6.433 + 3	+ 14.830 + 17	85.4	+ 0.0025	+ 0.26840 + 25	- 5.639 - I	+ 5.381 + 3	+ 12.403 + 14
80.5	+ 0.0029	+ 0.32016 + 30	- 3.198 o	+ 6.418 + 3	+ 14.795 + 17	85.5	+ 0.0024	+ 0.26707 + 25	- 5.684 - I	+ 5.354 + 3	+ 12.341 + 14
80.6	+ 0.0029	+ 0.31938 + 30	- 3.252 O	+ 6.403 + 3	+ 14.759 + 17	85.6	+ 0.0024	+ 0.26573 + 25	- 5.728 - I	+ 5.327 + 3	+ 12.280 + 14
80.7	+ 0.0029	+ 0.31859 + 30	- 3.306 o	+ 6.387 + 3	+ 14.722 + 17	85.7	+ 0.0024	+ 0.26438 + 25	- 5.773 - 1	+ 5.300 + 3	+ 12.217 + 14
80.8	+ 0.0029	+ 0.31779 + 30	— 3.359 o	+ 6.371 + 3	+ 14.685 + 17	85.8	+ 0.0024	+ 0.26302 + 25	- 5.817 - 1		+ 12.154 + 14
80.9	+ 0.0029	+ 0.31698 + 30	— 3.413 °	+ 6.354 + 3	+ 14.648 + 17	85.9	+ 0.0024	+ 0.26165 + 25	— 5.861 — 1	+ 5.245 + 3	+ 12.091 + 14
	4	+ 0.31615 + 30	66	46 000 4 0	L 74 600 4 70	86.0					
81.0 81.1	+ 0,0029	+ 0.31531 + 29	- 3.466 ° - 3.519 °	+ 6.338 + 3 + 6.321 + 3	+ 14.609 + 17	86.r	+ 0.0024	+ 0.26027 + 24 + 0.25888 + 24	- 5.905 - I - 5.948 - I	+ 5.218 + 3 + 5.190 + 3	+ 12.027 + 14 + 11.963 + 14
81.2	+ 0.0029	+ 0.31446 + 29	- 3.572 °	+ 6.304 + 3	+ 14.531 + 16	86.2	+ 0.0024	+ 0.25748 + 24	- 5.991 - 1	+ 5.162 + 3	
81.3	+ 0,0029	+ 0.31360 + 29	- 3.625 0	+ 6.287 + 3	+ 14.492 + 16	86.3	+ 0.0023	+ 0.25608 + 24	- 6.034 - I	1 1	+ 11.833 + 13
81.4	+ 0.0029	+ 0.31273 + 29	- 3.6 <sub>7</sub> 8 °	+ 6.269 + 3	+ 14.451 + 16	86.4	+ 0.0023	+ 0.25466 + 24	- 6.077 - I	+ 5.105 + 3	
									'		
81.5	+ 0.0029	+ 0.31184 + 29	- 3.730 °	+ 6.251 + 3	+ 14.410 + 16	86.5	+ 0.0023	+ 0.25323 + 24	6.120 1	+ 5.077 + 3	
81.6	+ 0.0028	+ 0.31094 + 29	- 3.782 °	+ 6.233 + 3	+ 14.369 + 16	86.6 86.7	+ 0.0023	+ 0.25179 + 24	- 6.162 - 1	+ 5.048 + 3	+ 11.636 + 13
81.7 81.8	+ 0.0028	+ 0.31003 + 29 + 0.30911 + 29	- 3.835 ° - 3.887 °	+ 6.215 + 3 + 6.197 + 3	+ 14.327 + 16 + 14.284 + 16	86.8	+ 0.0023 + 0.0023	+ 0.25035 + 24 + 0.24889 + 23	6.204 1 6.246 1	+ 5.019 + 3 + 4.990 + 3	
81.9	+ 0,0028	+ 0.30818 + 29	- 3.939 °	+ 6.178 + 3	+ 14.241 + 16	86.9	+ 0.0023	+ 0.24743 + 23	- 6.287 - I		+ 11.434 + 13
			3.939	,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,				' ' '' ''	,	, 4.30	
82.0	+ 0,0028	+ 0.30723 + 29	- 3.990 O	+ 6.159 + 3	+ 14.197 + 16	87.0	+ 0.0022	+ 0.24595 + 23	- 6.328 - 1	+ 4.931 + 3	+ 11.366 + 13
82.1	+ 0.0028	+ 0.30628 + 29	- 4.042 °	+ 6.140 + 3	+ 14.153 + 16	87.1	+ 0.0022	+ 0.24447 + 23	— 6.369 — 1	+ 4.901 + 2	
82,2	+ 0.0028	+ 0.30531 + 29	4.093 °	+ 6.121 + 3	+ 14.108 + 16	87.2	+ 0.0022	+ 0.24298 + 23	- 6.410 - I	+ 4.871 + 2	
82.3 82.4	+ 0.0028	+ 0.30433 + 28 + 0.30334 + 28	- 4.145 °	+ 6.101 + 3 + 6.081 + 3	+ 14.063 + 16	87.3 87.4	+ 0.0022	+ 0.24147 + 23	- 6.451 - 1	+ 4.841 + 2	
02.4	T 0.0020	T 0.30334 1 20	- 4.196 °	1 0.001 + 3	7 14.017 1 10	'''	T 0.0022	+ 0.23996 + 23	- 6.491 - 1	+ 4.011   7.2	+ 11.089 + 13
82.5	+ 0.0028	+ 0.30233 + 28	- 4.246 0	+ 6.061 + 3	+ 13.971 + 16	87.5	+ 0.0022	+ 0.23844 + 22	— 6.531 — 1	+ 4.780 + 2	+ 11.019 + 13
82.6	+ 0.0028	+ 0.30132 + 28	- 4.297 O	+ 6.041 + 3	+ 13.924 + 16	87.6	+ 0.0022	+ 0.23692 + 22	- 6.571 - I	+ 4.749 + 2	+ 10.948 + 12
82.7	+ 0.0027	+ 0.30029 + 28	- 4.348 °	+ 6.020 + 3	+ 13.877 + 16	87.7	+ 0.0022	+ 0.23538 + 22	- 6.610 - 1	+ 4.719 + 2	+ 10.877 + 12
82.8	+ 0.0027	+ 0.29925 + 28	- 4.398 °	+ 5.999 + 3	+ 13.829 + 16	87.8	+ 0.0021	+ 0.23383 + 22	- 6.650 - I	+ 4.688 + 2	
82.9	+ 0.0027	+ 0.29820 + 28	- 4.448 °	+ 5.978 + 3	+ 13.780 + 16	87.9	+ 0.0021	+ 0.23228 + 22	— 6.689 — I	+ 4.656 + 2	+ 10.734 + 12
83.0	+ 0.0027	+ 0.29714 + 28	4.498 o	+ 5.957 + 3	+ 13.731 + 16	88.o	+ 0,0021	+ 0.23071 + 22	- 6.727 - 1	+ 4.625 + 2	+ 10.661 + 12
83.1	+ 0.0027	+ 0.29607 + 28	- 4.548 o	+ 5.935 + 3	+ 13.681 + 16	88. ı	+ 0.0021	+ 0.22914 + 22	- 6.766 - I	+ 4.594 + 2	+ 10.589 + 12
83.2	+ 0.0027	+ 0.29498 + 28	4.598 °	+ 5.914 + 3	+ 13.631 + 15	88.2	+ 0.0021	+ 0.22756 + 21	- 6.804 - 1	+ 4.562 + 2	+ 10.516 + 12
83.3	+ 0.0027	+ 0.29389 + 28	- 4.647 °	+ 5.892 + 3	+ 13.581 + 15	88.3	+ 0,0021	+ 0.22597 + 21	- 6.842 - I	+ 4.530 + 2	+ 10.442 + 12
83.4	+ 0.0027	+ 0.29278 + 27	4.696 °	+ 5.869 + 3	+ 13.530 + 15	88.4	+ 0,0021	+ 0.22437 + 21	— 6.88о — т	+ 4.498 + 2	+ 10.368 + 12
83.5	+ 0.0027			L . 8, - L -		88.5	± 0 0000	+ 0 00000	60	ا على ا	
83.6	+ 0.0027	+ 0.29167 + 27 + 0.29054 + 27	- 4.745 ° - 4.794 °	+5.847 + 3 +5.824 + 3	+ 13.478 + 15 + 13.426 + 15	88.6	+ 0,0020	+ 0.22277 + 21	- 6.917 - 1 - 6.954 - 1	+ 4.466 + 2 + 4.433 + 2	+ 10.294 + 12 + 10.220 + 12
83.7	+ 0.0026	+ 0.28940 + 27	- 4.794 0 - 4.843 0	+ 5.802 + 3	+ 13.373 + 15	88.7	+ 0,0020	+ 0.21953 + 21	- 6.991 - 1	+ 4.433 + 2 + 4.401 + 2	+ 10.145 + 12
83.8	+ 0.0026	+ 0.28825 + 27	- 4.891 o	+ 5.779 + 3	+ 13.320 + 15	88.8	+ 0.0020	+ 0.21790 + 21	- 7.028 - I	+ 4.368 + 2	+ 10.069 + 11
83.9	+ 0.0026	+ 0.28709 + 27	- 4.939 °	+ 5.755 + 3		88.9	+ 0.0020	+ 0 21626 + 20	— 7.064 — I	+ 4.335 + 2	+ 9.993 + 11
					l. l. I	0					
84.0	+ 0.0026	+ 0.28592 + 27	- 4.988 o	+ 5.732 + 3		89.0	+ 0.0020	+ 0.21461 + 20	- 7.100 - I	+ 4.302 + 2	+ 9.917 + 11
84.1	+ 0.0026				+ 13.158 + 15 + 13.103 + 15	89.1 89.2		+ 0 21295 + 20	- 7.136 - 1		
84.3	+ 0.0026	+ 0.28354 + 27 + 0.28234 + 26			+ 13.103 + 15		+ 0.0019	+ 0.21129 + 20	- 7.171 - 1 - 7.206 - 1	+ 4.230 + 2	+ 9.764 + 11
84.4	+ 0.0026				+ 12.991 + 15	89.4	+ 0.0010	+ 0.20794 + 20	- 7.241 - 1	+ 4.160 + 2	+ 9.609 + 11
84.5	+ 0.0026	+ 0.27990 + 26		+ 5.611 + 3	+ 12.934 + 15	89.5	+ 0.0019				+ 9.531 + 11
84.6	+ 0.0025			+ 5.586 + 3	+ 12.877 + 15		+ 0.0019	+ 0.20456 + 19			
84.7	+ 0.0025				+ 12.820 + 15	89.7	+ 0.0019	+ 0.20286 + 19			
84.8 84.9	+ 0.0025 + 0.0025	+ 0.27616 + 26 + 0.27489 + 26	5.365 0 5.411 0		+ 12.761 + 15 + 12.703 + 14	89.8 89.9	+ 0.0018 + 0.0018	+0.20115 + 19			+ 9.295 + 11 + 9.216 + 10
85.0	+ 0.0025	+ 0.27361 + 26	- 5.411 0 - 5.457 0		+ 12.703 + 14	90.0	+ 0.0018	+ 0.19944 + 19	- 7.411 - 1 - 7.445 - 1		+ 9.136 + 10
	,		5:43/						,.,,,,	. 3.954	. 9.250   10

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1900}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale ingesetzt.



Tafel Kd.

Arg.	$E_{II}$	$A_{\mathrm{II}}$	$egin{aligned} B_{ m II} \ (g \sin G)_{ m II} \end{aligned}$	$(g\cos G)_{\rm II}$	f <sub>II</sub>	Arg.	$E_{II}$	$A_{11}$	$B_{ m II} \ (g \sin G)_{ m II}$	$(g\cos G)_{II}$	fit
90.0	+ o=oo18	+ 0.19771 + 19	- 7"445 - I	+ 3"964 + 2	+ 9"136 + 10	95.0	+ 0*0009	+ 0.10358 + 10	-8"711 - 1	+ 2"076 + 1	+ 4"787 + 5
90.1	+ 0.0018	+ 0.19598 + 18	- 7.477 - I	+ 3.929 + 2	+ 9.056 + 10	95.1		+ 0.10157 + 10	- 8.728 - I	+ 2.036 + 1	+ 4.694 + 5
90.2	+ 0.0018	+ 0.19424 + 18	— 7.510 — 1	+ 3.894 + 2	+ 8.976 + 10	95.2	+ 0.0009	+ 0.09956 + 9	- 8.745 - I	+ 1.996 + 1	+ 4.601 + 5
90.3	+ 0.0018	+ 0.19250 + 18	- 7.542 - I	+ 3.859 + 2	+ 8.895 + 10	95.3	+ 0.0009	+0.09754 + 9	- 8.761 - 1	+ 1.955 + 1	+ 4.507 + 5
90.4	+ 0.0017	+ 0.19074 + 18	- 7.574 - I	+ 3.824 + 2	+ 8.814 + 10	95.4	+ 0.0009	+ 0.09552 + 9	- 8.778 - 1	+ 1.915 + 1	+ 4-4±4 + 5
90.5	+ 0.0017	+ 0.18898 + 18	- 7.606 - 1	+ 3.789 + 2	+ 8.733 + 10	95.5	+ 0.0009	+ 0.09349 + 9	- 8.793 - 1	+ 1.874 + 1	+ 4.320 + 5
90.6	+ 0.0017	+ 0.18721 + 18	— 7.637 — 1	+ 3.753 + 2	+ 8.651 + 10	95.6	+ 0.0008	+0.09147 + 9	8.8o8 I	+ 1.834 + 1	+ 4.227 + 5
90.7	+ 0.0017	+ 0.18544 + 18	- 7.669 - I	+ 3.718 + 2	+ 8.569 + 10	95.7	+ 0.0008	+ 0.08944 + 8	- 8.824 - I	+ 1.793 + 1	+ 4.133 + 5
90.8	+ 0.0017	+ 0.18366 + 17 + 0.18187 + 17	- 7.699 - 1 - 7.730 - 1	+ 3.682 + 2 + 3.646 + 2	+ 8.487 + 10 + 8.404 + 10	95.8 95.9		+ 0.08740 + 8 + 0.08536 + 8	- 8.839 - 1 - 8.853 - 1	+ 1.752 + 1	+ 4.039 + 5 + 3.945 + 5
90.9	+ 0.0017	+ 0.1010/ + 1/	- 7.730 - 1	3.040 1 -	1 0.404	93.9	1 0.000	+ 0.00330 + 0	0.033	,,	1 3.943
91.0	+ 0.0016	+ 0.18008 + 17	— 7.760 — 1	+ 3.610 + 2	+ 8.321 + 10	96.0		+ 0.08332 + 8	- 8.867 - 1	+ 1.670 + 1	+ 3.850 + 4
91.1	+ 0.0016	+ 0.17827 + 17	- 7.790 - I	+ 3.574 + 2	+8.238 + 9	96.r	+ 0.0007	+ 0.08128 + 8	- 8.88o - 1	+ 1.629 + 1	+ 3.756 + 4
91.2	+ 0.0016	+ 0.17647 + 17	- 7.820 - I	+ 3.538 + 2 + 3.501 + 2	+ 8.155 + 9 + 8.071 + 9	96.2	+ 0.0007	+ 0.07923 + 7 + 0.07718 + 7	- 8.894 - 1 - 8.907 - 1	+ 1.588 + 1 + 1.547 + 1	+ 3.661 + 4 + 3.567 + 4
91.3 91.4	+ 0.0016 + 0.0016	+ 0.17465 + 16 + 0.17283 + 16	— 7.849 — 1 — 7.878 — 1	+ 3.465 + 2	+ 7.987 + 9	96.3   96.4	+ 0.0007	+ 0.07718 + 7	- 8.920 - 1	+ 1.506 + 1	+ 3.472 + 4
	, 5,555	7 6.1,203	77	3.405	',,,,,, '	,,	: 5,555,	, ,,,,,,,			. "
91.5	+ 0.0016	+ 0.17100 + 16	— 7.907 — I	+ 3.428 + 2	+ 7.902 + 9	96.5	+ 0.0007	+ 0.07308 + 7	- 8.932 - I	+ 1.465 + 1	+ 3.377 ++
91.6	+ 0.0015	+ 0.16917 + 16	- 7.935 - T	+ 3.391 + 2	+ 7.817 + 9	96.6	+ 0.0006	+ 0.07102 + 7	- 8.944 - I	+ 1.424 + 1	+ 3.282 + 4
91.7	+ 0.0015	+ 0.16733 + 16	— 7.963 — I	+ 3.354 + 2	+ 7.732 + 9 + 7.647 + 9	96.7	+ 0.0006	+ 0.06896 + 7	- 8.956 - 1 - 8.967 - 1	+ 1.382 + 1	+ 3.187 + 4 + 3.091 + 4
91.8	+ 0.0015 + 0.0015	+ 0.16549 + 16 + 0.16363 + 15	— 7.991 — 1 — 8.018 — 1	+ 3.317 + 2	+ 7.647 + 9 + 7.561 + 9	96.8 96.9	+ 0.0006 + 0.0006	+ 0.06690 + 6 + 0.06483 + 6	- 8.978 - I	+ 1.300 + 1	+ 2.996 + 3
	1 313315	. 5.1.0303		3.333	,,,,,,	9-19	. 0.000	,,			,,,,
92.0	+ 0.0015	+ 0.16178 + 15	— 8.046 — т	+ 3.243 + 2	+ 7.476 + 9	97.0	+ 0.0006	+ 0.06276 + 6	- 8.989 - 1	+ 1.258 + 1	+ 2.900 + 3
92.1	+ 0.0015	+ 0.15991 + 15	- 8.072 - 1	+ 3.206 + 2	+ 7.390 + 8	97.1	+ 0.0006	+ 0.06069 + 6	- 8.999 - I	+ 1.217 + 1	+ 2.805 + 3
92.2 92.3	+ 0.0014 + 0.0014	+ 0.15804 + 15 + 0.15617 + 15	- 8.099 - 1 - 8.125 - 1	+ 3.168 + 2	+ 7.303 + 8 + 7.216 + 8	97.2	+ 0.0005 + 0.0005	+ 0.05862 + 6 + 0.05655 + 6	- 9.009 - 1	+ 1.175 + 1 + 1.134 + 1	+ 2.709 + 3
92.4	+ 0.0014	+ 0.15017 + 15 + 0.15428 + 15	- 8.125 - 1 - 8.151 - 1	+ 3.093 + 2	+ 7.130 + 8	97·3 97·4	+ 0.0005	+ 0.05447 + 5	- 9.028 - I	+ 1.092 + 1	+ 2.517 + 3
	•	1 313423			' '						
92.5	+ 0.0014	+ 0.15240 + 14	- 8.177 - 1	+ 3.055 + 2	+ 7.042 + 8	97.5	+ 0.0005	+ 0.05239 + 5	- 9.037 - I	+ 1.050 + 1	<b>+ 2.421</b> + 3
92.6	+ 0.0014	+ 0.15051 + 14	- 8.202 - I	+ 3.017 + 2	+ 6.955 + 8	97.6	+ 0.0005	+ 0.05031 + 5	- 9.045 - 1	+ 1.009 + 1	+ 2.325 + 3
92.7 92.8	+ 0.0014	+ 0.14861 + 14	- 8.227 - 1 - 8.252 - 1	+ 2.979 + 2	+ 6.867 + 8 + 6.779 + 8	97·7 97.8	+ 0,0004	+ 0.04823 + 5 + 0.04614 + 5	- 9.054 - 1 - 9.061 - 1	+ 0.967 0 + 0.925 0	+ 2.132 + 3
98.9	+ 0.0013	+ 0.14479 + 14	- 8.276 - 1	+ 2.903 + 1	+ 6.691 + 8	97.9	+ 0.0004	+ 0.04406 + 4	- 9.069 - 1	+ 0.883 0	+ 2.036 +:
1								1 1			
93.0	+ 0.0013	+ 0.14288 + 14	- 8.300 - 1	+ 2.864 + 1	+6.603 + 8	98.0	+ 0.0004	+ 0.04197 + 4	- 9.076 - 1	+ 0.841 0	+ 1.940 + 1
93.1		+ 0.14096 + 13	- 8.323 - 1	+ 2.826 + 1	+6.514 + 7	98.1	+ 0.0004	+ 0.03988 + 4	9.083 1 9.089 1	+ 0.799 0 + 0.758 0	+ 1.843 + 2 + 1.746 + :
93.2 93.3	+ 0.0013	+ 0.13903 + 13 + 0.13710 + 13	— 8.347 — 1 — 8.370 — 1	+ 2.787 + 1 + 2.748 + 1	+ 6.425 + 7 + 6.336 + 7	98.2 98.3	+ 0.0003	+ 0.03779 + 4 + 0.03570 + 3	- 9.096 - I	+ 0.716 0	+ 1.650 + 2
93.4	+ 0.0012	+ 0.13517 + 13	- 8.393 - I	+ 2.710 + 1	+ 6.246 + 7	98.4	+ 0.0003	+ 0.03361 + 3	- 9.101 - 1	+ 0.674 0	+ 1.553 + 2
93.5		+ 0.13323 + 13	- 8.415 - I	+ 2.671 + 1	+ 6.157 + 7	98.5	+ 0.0003	+0.03151 + 3	- 9.107 - 1	+ 0.632 0 + 0.500 0	+ 1.455'+2 + 1.359 +2
93.6 93.7	+ 0.0012 + 0.0012	+ 0.13128 + 12 + 0.12933 + 12	- 8.437 - 1 - 8.459 - 1	+ 2.632 + 1 + 2.593 + 1	+ 6.067 + 7 + 5.977 + 7	98.6 98.7	+ 0.0003 + 0.0002	+ 0.02942 + 3 + 0.02732 + 3	- 9.112 - 1 - 9.116 - 1	+ 0.590 0 + 0.548 0	+ 1.263 +1
93.8	+ 0.0012	+ 0.12738 + 12	- 8.480 - I	+ 2.553 + 1	+ 5.886 + 7	98.8	+ 0.0002	+ 0.02522 + 2	- 9.121 - 1	+0.506 0	+ 1.166 +1
93.9	+ 0.0011	+ 0.12542 + 12	- 8.501 - 1	+ 2.514 + 1	+ 5.796 + 7	98.9		+ 0.02313 + 2	- 9.125 - 1	+ 0.464 0	+ 1.069 +1
		,									A
94.0 94.1		+ 0.12346 + 12	- 8.522 - I	+ 2.475 + 1			+ 0.0002	+ 0.02103 + 2		+ 0.421 0	+ 0.9721+1
94.1	+ 0.0011	+ 0.12149 + 12	-8.542 - 1		+ 5.614 + 6		+ 0.0002	+ 0.01893 + 2 + 0.01683 + 2			+ 0.078 +:
94.3	+ 0.0011	,			1 1 1		+ 0.0001			+ 0.295 0	+ 0.680 +1
94.4							+ 0.0001	+ 0.01262 + 1	- 9.140 - 1	+ 0.253 0	+ 0.583;+1
94.5	+ 0.0010	+ 0.11357 + 11	- 8.621 - 1		+ 5.248 + 6		+ 0.0001	+ 0.01052 + 1	- 0.142 - T	+ 0.211 0	+ 0.485 + 1
94.6	+ 0.0010						+ 0.0001			+ 0.169 0	+ 0.389
94.7	+ 0.0010	+ 0.10959 + 10			+ 5.064 + 6			+ 0.00632 + 1		+ 0.127 0	+ 0.292
94.8	+ 0.0010	+ 0.10759 + 10	— 8.676 — т	+ 2.157 + 1	+ 4.972 + 6	99.8	0,0000		- 9.145 - 1	+ 0.084 b	+ 0.195
<b>94</b> .9	+ 0.0010	+ 0.10559 + 10			+ 4.879 + 6	99.9	0.0000		- 9.146 - 1	+ 0.042 0	+ 0.007 (
95.0	+ 0.0009	+ 0.10358 + 10	— 8.711 — 1	+ 2.076 + 3	+ 4.787 + 5	100.0	0,0000	+ 0.00001 0	- g.146 - 1	0.000 0	0,000 ¢

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $t = \frac{t_o - 1960}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

Tafel Xe.

Tafel Xf.

Tafel Xg.

vergl. pag. 241 u. 243.

vergl. pag. 241 u. 243.

vergl. pag. 241 u. 243.

Arg.	λιιι	$A_{\rm III}$	BIII	Arg. III	λιιι	A <sub>III</sub>	$\boldsymbol{B}_{\mathrm{III}}$		Arg. IV	λ <sub>IV</sub>	Λ <sub>IV</sub>	$B_{IV}$	Arg.	λ <sub>IV</sub>	Λ <sub>IV</sub>	$B_{1V}$		Arg. V	λγ	Αv	By	Arg.	λγ	Ay	By
0	o" <b>204</b>	0,00412	o"oog	50	0"204	0.00412	o"186			68	135		50	68	135	•		0	34	68	•	50	34	68	37
1	0.192	0.00387	0.009	51	0.217	0.00437	0.186		T	73	144	0	51	64	127		ŀ	1	32	64	0	51	36	72	37
2	0.179	0.00361	0.009	52	0.230	0.00463	0.185		2	77	153	0	52	60	119	0	1	2	30	59	٥	52	39	77	36
3 4	0.166	0,00336	0.010	53	0.243	0.00488	0.184		3	82 86	162	0	53	56	112	0		3	28 26	55	0	53	41	81	36
	0.134	0.00311	0.011	54	0.255	0.00513	0.103	ĺ	<b> </b>	30	'''	١	54	52	104	"		1	20	51	•	54	43	85	36
5	0.141	0.00287	0.013	55	0.268	0.00537	0.182		5	91	18o	٥	55	49	96	0	1	5	24	47	ı	55	45	89	36
6	0.129	0.00263	0.015	56	0.280	0.00561	0.180		6	95	189	۰	56	45	89	0		6	22	43	1	56	47	93	35
8	0.117	0.00239	0.017	57	0.292	0.00585	0.178	l	7 8	99	197	٥	57	4I	82	0		7	20	39	2	57	49	97	35
9	0.095	0.00216	0.019	58 59	0.303	0.00608	0.175	l	ů	103	205	0	58 59	38 34	74 67	0		8	16	35 32	3	58 59	51 53	101	34 34
	-1-75		,	"		,	,		'	,			39	34	,			'		J-	1	"	33	1	
10	0.084	0.00174	0.025	60	0.325	0.00650	0.169	l	10	***	220	0	60	31	61	۰		10	14	28	3	60	54	108	33
11	0.074	0.00153	0.029	61,	0.335	0.00671	0,166		11	114	227	0	61	27	54	0		11	12	25	4	61	56	111	32
12	0.064	0.00134	0.033	62	0.344	0.00690	0.162	l	12	117	233 239	0	62	24 21	48	0		12	11	18	5 6	62 63	58	115	32
13	0.055	0.000116	0.037	64	0.353	0.00708	0.154	١	13	123	244	0	63 64	18	42 37	0		13	9	16	7	64	59 61	118	30 30
•	••		,		3				-7		'		7	-	, ,			T4				"	-		_
15	0.039	0.00084	0 045	65	0.370	0.00740	0.149		15	126	249	0	65	16	31	0		15	7	13	7	65	62	123	29
16	0.032	0,00069	0.050	66	0.377	0.00755	0.145	l	16	128	254	0	66	13	26	•		16	5	10	8	66	63	126	28
17	0.025	0.00056	0.055	67 68	0.384	0.00768	0.140	1	17 18	130	258 261	0	67 68	11	18	0		17	4	8 6	9 10	67 68	64	128	27 26
19	0.014	0.00045	o.o59 o.o65	69	0.395	0.00779	0.135	l	19	131	264	0	69	9	14	0		18	3	5	12	69	65 66	130	25
-	•					,.,		1	"	-33				•				19	_						١
20	0.010	0.00026	o <b>.o</b> 70	70	0.399	0.00798	0.125		20	134	266	0	70	5	10	۰		20	2	3	13	70	67	133	24
21	0.006	0.00019	0.075	71	0.402	0.00805	0.119		21	135	268	٥	71	4	7	٥		21	I	2	14	71	67	134	23
22	0.004	0.00013	0.081	72	0.405	0.00811	0.114		22	135	269 270	0	72	3	5	0		22	I	1	15	72	68	135	22 21
23	0,000	0.00009	0.086	73 74	0.407	0.00815	0.103	l	23 24	136	270	0	73 74	2 1	3 2	0		23	0	0	17	73 74	68 68	136 136	19
		0.000,		"					-7			_	/*	-				24		-			-	1,5-	
25	0.000	0.00006	0.097	75	0.409	0,00818	0.097		25	136	269	0	75	0	1	٥		25	0	0	18	75	69	136	18
26	0.000	0.00007	0.103	76	0.408	0.00817	0.092	1	26	135	268	٥	76	0	0	۰		26	٥	0	19	76	68	136	17
27	0,002	0.00009		77	0.407	0.00815	0.086		27 -0	134	267 265	0	77	0	0	٥		27	۰	0	21	77	68	136	16
30	0.006	0.00013	0.114	78 79	0.405	0.00811	0.075	1	28 29	133	263	0	78 79	1	2	0		28	1	2	23	78 79	68 67	135 134	15 14
		1,000.19	,	"			.,,	l	"	-3-			,,		_			29	_	1		''	,	37	ı İ
30	0,010	0.00026	0.125	80	0.399	0.00798	0.070		30	131	260	0	80	2	4	٥		30	2	3	24	80	67	133	13
31	0.014	0,00035	0.130	81	0.395	0.00789	0.065		31	129	256	0	81 0	3	6	٥		31	2	5	25	81	66	131	12
32	0.020	0.00045	0.135	82 83	0.389	0.00779	0.059		32	127	252 248	0	82 83	5 6	9	0		32 33	3	6 8	26 27	82 83	65 64	130	9
34 :	0.032	0.00056	0.145	84	0.377	0.00755	0.050		33 34	123	244	0	84	8	16	0		34	4 5	10-	28	84	63	126	8
	-							•	31													`			. 1
35	0.039	0,00084	0.149	85	0.370	0.00740	0.045	[	35	120	239	0	85	10	21	٥		35	7	13	29	85	62	123	7
36	0.047	0.00099	0.154	86	0.362	0.00725	0.041		36	118	233	٥	86	13	26	0	l	36	8	16	30	86	61	120	7
37 38	0.055	0.00116	0.158	87 88	0.353	0.00708	0.037	i	37	115	228	0	87 88	16	31	0	ł	37 38	9	18	31 32	87 88	59	118	6 5
39	0.074	0.00134	0.162	89	0.344	0.00671	0.033		38 39	112	216	0	89	19 22	37 43	"	ł	39	12	25	32	89	58 56	111	4
1		33				į .			"							l	l	]							
40	0.084	0.00174	0.169	90	0.325	0.00650	0.025		40	105	209	٥	90	25	50	۰	l	40	14	28	33	90	54	108	3
41 1	0.095 0.106	0.00195	0.172	91	0.314	0.00629	0.023		41I	102	203	0	91	29	58	0	ı	4 <sup>2</sup>	16	32	34	91	53	104	3
42		0.00216	0.175	92	0.303	0.00585	0.019	l	42	98	196	٥	92	33	65	0	i	42	18	35	34 35	92	51	101	2 2
43 44	0.117	0.00239	0.170	93 94	0.292	0.00561	0.015	1	43 44	95 91	181	0	93 94	37 41	73 81	0	l	43 44	22	39 43	35	93 94	49 47	97 93	î
	•			``		-		1	``				•	•		l	1				-		.,	~	
45	0.141	0.00287	0.182	95	0.268	0.00537	0.013	1	45	87	174	٥	95	45	90	۰	1	45	24	47	36	95	45	89	1
46	0.154	0.00311	0.183	96	0.255	0.00513	0.011	1	46	84	166	0	96	50	99	۰	i	46	26	51	36	96	43	85	1
47 .	0.166	0.00336	0.184	97 98	0.243	0.00488	0.000	1	47 48	76	158	0	97 98	54 59	108	0		47 48	28 30	55 59	36 36	97 98	41 39	81 77	٥
49	0.192	0.00387	0.186	99	_	0.00437	0.009	1	49	72	143	0	99	59 63	126		1	49	32	64	37	99	36	72	,
50	0.204	0.00412	o. 186	100		0.00412	0.009	ŀ	50	68	135	0	100	68	135	0	1	50	34	68	37	100	34	68	٥
		<u> </u>		<u> </u>	1	<u> </u>		J	L	<u> </u>	<u> </u>		<u></u>			<u> </u>	J	<u> </u>		1				1	
			2		4	R					2		A	•	R					2				R	

 $\boldsymbol{B}$ A Constante 0"204 0.00412 0"097 Summe der 0"204 0.00412 0"097 0"204 0.00412 0"097

Constante

A 0"068 0.00135 0"000 Summe der { 0"272 0.00547 0"097 Constanten {

Constante Summe der ( Constanten (

A

0"034 0.00068 0"018 0"307 0.00615 0"116

Tafel Xh.

Tafel Xi.

Tafel X k.

vergl. pag. 241 u. 243.

vergl. pag. 241 u. 243.

vergl. pag. 241 u. 243.

0     26     52     0     50     26     52     23     0     15     30     0     50     15     30     0     0     12     25     13     50     12     25       1     25     49     0     51     28     55     23     1     16     32     0     51     14     28     0     1     13     27     13     51     12     23       2     23     45     0     52     29     59     23     2     17     34     0     52     13     26     0     2     14     28     13     52     11     22       3     21     42     0     53     31     62     23     3     18     36     0     53     12     24     0     3     15     30     13     53     10     20       4     20     39     0     54     33     65     22     4     19     37     0     54     11     23     0     4     16     31     13     54     9     19																										
t         t	Arg. VI	λvi	Avi	Bvi	Arg. VI	λvι	Avi	Bvi		Arg. VII	λγιι	Avii	BvII	Arg. VII	λvII	Avii	Bvii		Arg. VIII	λγιιι	Aviii	BvIII	Arg. Vili	λVIII	Avill	Byll
2 2 3 45 0 0 52 29 59 39 59 37 8 17 34 0 0 52 13 65 0 0 2 1 1 1 20 44 16 31 53 17 20 44 16 31 43 59 17 20 44 16 31 43 59 17 20 50 17 35 30 1 5 5 5 34 68 22 5 5 20 39 0 5 54 17 23 0 0 5 16 17 34 13 55 10 5 9 17 17 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18	0	26	52	۰	50	26	52	23		٠.	15	30	٥	50	15	30	0		°	12	25	13	50	12	25	0
3 a	1	25	49	0	51	28	55	23		x	16	32	۰	51	14	28	0		1	13	27	13	51	12	23	c
4 90 39 0 5 54 33 65 22		l	1			1							1 1			l						1	l l	1	ı	¢.
5 18 36 17 55 34 68 22 5 20 39 0 55 10 21 0 5 16 33 13 55 9 17 7 6 17 13 3 1 1 55 34 68 22 5 20 39 0 5 55 10 21 0 5 16 33 13 55 9 17 7 8 17 17 17 17 17 17 18 36 17 17 18 36 17 18 36 13 17 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18		1	l.	1		1	١.					•			1						1			ı	i .	0
6 17 33 1 26 36 77 22 22 26 27 14 28 6 27 24 27 26 28 26 27 24 27	7	-	39		)"	33	"			'	-9	37	ľ	34		-3	Ĭ		'		3.	-3	] 77	,	'	
7   15   30		18	36	1			68	22			20	39	0		10	21	0			16	33	13			ı	С
8				ı	ı		1	1 1			i	l .			ı							1		ı	Ţ.	0
9 12 24 2 59 40 80 31 9 9 33 46 80 0 12 9 9 33 46 80 81 1 9 9 33 46 80 82 17 10 11 31 2 6 60 42 83 31 11 10 12 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10			1	ı		1		i			!	1	1			1	1 1				-				[	1
10				1			I -	1			1	4 :			•	ı				l .					1	ι
11 2 8 16 3 62 44 88 20 12 12 55 15 0 6 67 5 11 0 0 11 20 47 12 61 4 9 8 13 12 14 12 14 12 62 4 8 8 13 7 14 4 6 3 45 90 19 14 27 53 0 63 4 9 0 13 22 44 11 63 3 7 14 6 12 6 2 4 6 4 6 92 19 14 27 53 0 6 63 4 9 9 0 13 22 44 11 6 6 2 3 5 16 6 4 8 5 6 6 48 90 17 16 28 5 7 54 0 65 3 6 0 15 5 5 5 0 16 6 4 8 5 5 6 6 48 90 17 16 28 55 0 6 66 2 5 10 16 23 46 10 66 2 4 17 17 18 18 15 27 54 0 65 5 3 6 0 0 15 23 45 11 6 5 2 5 5 16 6 6 6 67 9 8 19 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10			-							1	-			, ,						-	•			1		
12 8 16 6 3 62 44 88 20 12 85 51 0 62 5 10 0 12 21 42 13 62 4 8 8 13 7 14 4 6 4 6 12 4 6 6 12 4 6 4 6 97 19 13 26 52 0 63 4 9 0 0 13 22 44 11 6 4 3 7 6 1 1 6 12 4 6 4 6 97 19 13 26 52 0 63 4 9 0 0 13 22 44 11 6 4 3 7 6 1 1 1 6 4 3 7 6 1 1 1 6 4 8 1 1 1 6 4 3 1 6 1 1 1 6 4 8 1 1 1 6 4 3 1 6 1 1 1 6 4 8 1 1 1 6 4 3 1 6 1 1 1 6 4 8 1 1 1 6 4 3 1 6 1 1 1 6 4 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1		1	l .	l	1						ı	1			l	ı				l	1				ı	ī
13				1				1			1	ı	i		1					i	l			1		1
14 6 12 4 6 6 12 4 6 6 46 92 19 14 77 53 0 6 64 3 7 0 14 22 44 11 64 3 6 6 15 15 5 10 5 6 6 48 92 19 14 15 27 54 0 65 3 7 0 14 22 44 11 64 3 6 6 16 16 48 15 16 27 54 0 0 65 2 5 0 16 23 45 11 65 2 2 5 5 16 6 4 8 95 17 17 17 28 56 0 66 2 2 5 0 16 23 45 11 65 2 2 5 5 18 18 2 5 7 68 50 99 16 18 29 57 0 68 1 3 0 0 16 19 29 58 0 69 1 3 0 0 16 19 29 58 0 69 1 3 0 0 16 19 29 58 0 69 1 3 0 0 19 2 4 4 8 9 8 71 0 1 1 1 1 2 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1		i	1			1	1	1				1				ł			ı		l .	I		1	l .	
15			1								I	1			l	l				l		1		1		; z
16       4       8       5       66       48       9,6       17       15       28       55       0       66       2       5       0       16       23       3       66       10       10       17       3       6       6       7       4       9       88       17       17       28       35       0       66       7       2       4       0       117       23       47       10       66       1       3       1       3       0       118       24       47       9       68       1       3       1       18       24       47       9       68       1       3       1       18       24       47       9       68       1       3       1       19       99       9       0       0       11       2       2       2       0       1       0       22       24       48       9       9       7       0       1       2       2       2       2       14       48       9        9       7       0       1       2       2       2       2       2       2       10       0       1       2       2												-			-				1						1	ı
17 3 6 6 6 67 49 98 17 17 28 56 0 67 2 4 4 0 0 17 83 47 10 67 1 3 18 2 5 7 68 50 99 17 6 18 8 2 5 7 68 50 99 17 6 18 8 2 5 7 68 50 99 17 2 2 4 7 7 69 51 100 16 18 89 57 0 69 1 3 0 19 24 48 9 69 1 2 2 2 0 1 3 0 19 24 48 9 69 1 2 2 2 0 1 3 0 19 24 48 9 69 1 2 2 2 0 1 3 0		l					1					Į .			1		i I			1		1		l .		3
18       2       5       7       68       5       99       16       18       a9       57       o       68       T       3       o       18       a4       47       9       68       I       3         19       2       4       7       69       51       100       16       19       99       58       o       69       I       3       o       19       24       48       9       69       I       2         20       1       3       8       70       51       101       15       20       29       59       0       70       I       0       20       24       49       9       70       0       1         23       0       0       10       73       20       1       0       22       23       49       8       71       0       1         24       0       0       11       74       52       104       11       25       30       60       0       75       0       0       22       25       50       7       75       0       0         25       0       0       11       75		1	1		1						1 .				l	1			t		1	1		1	1	. 3
19		ı	Į.				1	1 1			I	ı			l									i	t e	4
21         1         2         9         71         52         103         14         21         29         59         0         71         0         1         0         21         25         49         8         71         0         1         0         21         22         25         49         8         71         0         1         22         25         59         7         73         0         0         23         25         59         7         73         0         0         22         25         50         7         74         0         0         0         24         25         50         7         74         0         0         0         24         25         50         7         74         0         0         24         25         50         7         75         0         0         0         25         25         50         6         77         0         0         25         25         50         6         77         0         0         26         25         25         50         6         76         0         0         26         25         25         50         6		ı	1	i .							1 -		1		i		1 1		1			1				4
21         1         2         9         71         52         103         14         21         29         59         0         71         0         1         0         21         25         49         8         71         0         1         0         21         22         25         49         8         71         0         1         22         25         59         7         73         0         0         23         25         59         7         73         0         0         22         25         50         7         74         0         0         0         24         25         50         7         74         0         0         0         24         25         50         7         74         0         0         24         25         50         7         75         0         0         0         25         25         50         6         77         0         0         25         25         50         6         77         0         0         26         25         25         50         6         76         0         0         26         25         25         50         6	ŀ				•										ŀ				Ì					ļ		_
22         0         I         9         72         52         103         13         22         30         59         0         72         0         I         0         22         23         49         8         72         0         I           23         0         0         10         73         52         104         13         23         30         60         0         73         0         0         24         25         50         7         73         0         0           25         0         0         11         75         52         104         11         25         30         60         0         75         0         0         25         25         50         7         75         0         0           26         0         11         76         53         104         11         25         30         60         0         75         0         0         25         25         50         6         76         0         0         22         25         50         6         77         0         0           27         0         0         13         7		ł	1				1		ł				1		l	ı			1	1	l .					5
23		1	1				1	1	1		1 -	1	I 1		l	ł			1		ľ	1			1	5
24         0         0         II         74         52         104         12         24         30         60         0         74         0         0         0         24         25         50         7         74         0         0           25         0         0         111         75         52         104         11         25         30         60         0         75         0         0         25         25         50         6         76         0         0         27         20         0         13         77         52         104         11         26         30         60         0         77         0         0         27         25         50         6         76         0         0         27         25         50         6         76         0         0         27         25         50         6         77         0         0         27         25         50         6         77         0         0         27         25         50         6         77         0         0         27         25         50         6         77         70         0 <t< td=""><td>ì</td><td>1</td><td>1</td><td></td><td>1</td><td></td><td>1</td><td>1</td><td></td><td></td><td></td><td></td><td></td><td></td><td>i .</td><td>ł</td><td>1 1</td><td>l</td><td>ı</td><td>1</td><td>1</td><td>ı</td><td></td><td></td><td>۰</td><td>6</td></t<>	ì	1	1		1		1	1							i .	ł	1 1	l	ı	1	1	ı			۰	6
a6         0         0         12         76         52         104         11         a6         30         60         0         76         0         0         a6         a5         50         6         76         0         0         a6         a5         50         6         76         0         0         a7         a5         50         6         76         0         0         a7         a5         50         6         77         0         0         a7         a5         50         6         77         0         0         a7         a5         50         6         77         0         0         a7         a8         a5         a8         a5         a8         a5         a8         a5         a7         b         a8         a5         a9         a7         a8         a9         td> <td>۰</td> <td>٥</td> <td>11</td> <td>74</td> <td></td> <td>104</td> <td></td> <td></td> <td>24</td> <td>30</td> <td>60</td> <td>0</td> <td></td> <td>0</td> <td>  •</td> <td>٥</td> <td></td> <td>24</td> <td>25</td> <td>50</td> <td>7</td> <td>74</td> <td>0</td> <td>٥</td> <td>! 6</td>	24	۰	٥	11	74		104			24	30	60	0		0	•	٥		24	25	50	7	74	0	٥	! 6
a6         0         0         12         76         52         104         11         a6         30         60         0         76         0         0         a6         a5         50         6         76         0         0         a6         a5         50         6         76         0         0         a7         a5         50         6         76         0         0         a7         a5         50         6         77         0         0         a7         a5         50         6         77         0         0         a7         a5         50         6         77         0         0         a7         a8         a5         a8         a5         a8         a5         a8         a5         a7         b         a8         a5         a9         a7         a8         a9         /td> <td></td> <td></td> <td>١</td> <td></td> <td> </td> <td>,,,</td> <td></td> <td>•</td> <td>25</td> <td></td> <td>60</td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td>ł</td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td>١.</td> <td></td> <td>. ,</td>	ا م			١			,,,		•	25		60						ł						١.		. ,
27		1	1			-		1	l			l .			ł	1	( 1							1	1	, ;
28       0       I       13       78       52       103       9       28       30       59       0       78       0       I       0       28       25       49       5       78       0       I         30       I       3       15       80       5I       101       8       30       29       58       0       80       I       I       0       30       24       49       5       80       0       I         31       2       4       16       81       51       100       7       31       29       57       0       81       I       2       0       31       24       48       4       81       I       2       2       5       16       82       50       99       7       32       28       57       0       82       I       3       33       24       44       48       48       11       2       33       28       56       0       83       2       4       0       33       23       44       74       48       2       I       3         33       3       4       48       55       47<		i	I	1	1				l			l -	i .		i	ı		ĺ		I	1			I	1	':
30	28	0	1	13		1	103	9	l	28	30	59	۰		0	1	0		28	25	49	5	78	1	1	1
31	29	1	2	14	79	52	102	9	İ	29	29	59	۰	79	٥	T	٥	l	29	25	49	5	79	°	1	1
31	20		1	7.5	80		101	l a	i	30	20	-8		<u>ه</u> ا	١.				20	24	40		80	1 0	,	
32       2       5       16       82       50       99       7       32       28       57       0       82       1       3       0       32       24       47       4       82       1       3         33       3       6       17       83       49       98       6       33       28       56       0       83       2       4       0       33       23       47       3       83       1       3         34       4       8       17       84       48       96       5       35       27       54       0       85       3       6       0       35       23       45       3       85       2       4         36       6       12       19       86       46       92       4       36       26       53       0       86       3       7       0       36       22       44       2       86       3       6       37       7       14       19       87       45       90       4       37       26       51       0       87       4       8       0       37       22       43       2 <td></td> <td>2</td> <td>1</td> <td></td> <td></td> <td>1</td> <td>1</td> <td>1</td> <td>1</td> <td></td> <td>1</td> <td></td> <td></td> <td></td> <td>1</td> <td>1</td> <td>1 1</td> <td></td> <td></td> <td></td> <td></td> <td>i .</td> <td></td> <td>1</td> <td>3</td> <td>,</td>		2	1			1	1	1	1		1				1	1	1 1					i .		1	3	,
34	32	2		16	82	1	99	i	I	32	28	57	0	82	I	3	0		32	24	47	1	ı	1	3	, ,
35		•	1	1				1	ł		1	1			ŀ		1 1			1		1		i	3	1
36 6 12 19 86 46 92 4 36 53 0 86 3 7 0 36 22 44 2 86 3 6 37 7 14 19 87 45 90 4 37 26 51 0 87 4 8 0 37 22 43 2 87 3 7 88 8 16 20 88 44 88 3 38 25 50 0 88 5 9 0 38 21 42 2 88 4 8 8 3 39 24 49 0 89 5 11 0 39 20 41 1 89 4 9 9 4 9 4 9 0 89 5 11 0 39 20 41 1 1 89 4 9 9 4 9 4 9 10 19 10 19 0 44 17 34 0 94 8 16 16 31 0 94 8 16 16 31 0 96 9 17 14 17 18 16 32 0 99 14 28 0 49 15 39 9 17 0 99 12 23 19 14 28 0 99 12 23	34	4	*	17	84	48	96	5	l	34	28	55	0	84	2	5	°		34	23	40	3	*4	2	1 4	, t
36 6 12 19 86 46 92 4 36 53 0 86 3 7 0 36 22 44 2 86 3 6 37 7 14 19 87 45 90 4 37 26 51 0 87 4 8 0 37 22 43 2 87 3 7 88 8 16 20 88 44 88 3 38 25 50 0 88 5 9 0 38 21 42 2 88 4 8 8 3 39 24 49 0 89 5 11 0 39 20 41 1 89 4 9 9 4 9 4 9 0 89 5 11 0 39 20 41 1 1 89 4 9 9 4 9 4 9 10 19 10 19 0 44 17 34 0 94 8 16 16 31 0 94 8 16 16 31 0 96 9 17 14 17 18 16 32 0 99 14 28 0 49 15 39 9 17 0 99 12 23 19 14 28 0 99 12 23	35	5	10	18	85	47	94	5		35	27	54		85	3	6	。		35	23	45	3	85	2	5	ī
38     8     16     20     88     44     88     3     38     25     50     0     88     5     9     0     38     21     42     2     88     4     8       39     9     19     20     89     43     85     3     38     25     50     0     88     5     9     0     38     21     42     2     88     4     8       39     9     19     20     89     43     85     3     39     24     49     0     89     5     11     0     39     20     41     1     89     4     9       40     11     21     21     90     42     83     2     40     24     47     0     90     6     12     0     40     20     39     1     90     5     11       41     12     24     21     91     40     80     2     41     23     46     0     91     7     14     0     42     18     37     1     92     6     13       43     15     30     22     93     37     74     1     43     21			12	1			1	1	l			l .				1							86	3	1 -	1 1
39 9 19 20 89 43 85 3 39 24 49 0 89 5 11 0 39 20 41 1 89 4 9  40 11 21 21 90 42 83 2 40 24 47 0 90 6 12 0 40 20 39 1 90 5 11  41 12 24 21 91 40 80 2 41 23 46 0 91 7 14 0 41 19 38 1 91 6 12  42 14 27 21 92 39 77 1 42 22 44 0 92 8 16 0 42 18 37 1 92 6 13  43 15 30 22 93 37 74 1 43 21 43 0 93 9 17 0 43 18 36 1 93 7 14  44 17 33 22 94 36 71 1 44 20 41 0 94 10 19 0 44 17 34 0 94 8 16  45 18 36 22 95 34 68 1 45 29 40 36 70 1 44 20 41 0 94 10 19 0 44 17 34 0 94 8 16  45 18 36 22 95 34 68 1 45 19 39 0 95 10 21 0 45 16 33 0 95 9 17  46 20 39 22 96 33 65 0 46 19 37 0 96 11 23 0 46 16 31 0 96 9 19  47 21 42 23 97 31 62 0 47 18 36 0 97 12 24 0 47 15 30 0 96 9 19  48 23 45 23 98 29 59 0 48 17 34 0 98 13 26 0 48 14 28 0 98 11 22  49 25 49 23 99 28 55 0 49 16 32 0 99 14 28 0 49 13 27 0 99 12 23			1 -	1		45		1			!	1	0		4	i	1 1				1	1			7	' t
40 II 2I 2I 90 42 83 2 40 24 47 0 90 6 12 0 40 20 39 I 90 5 II 41 12 24 21 91 40 80 2 4I 23 46 0 91 7 14 0 41 19 38 I 91 6 12 42 14 27 21 92 39 77 I 42 22 44 0 92 8 16 0 42 18 37 I 92 6 13 43 15 30 22 93 37 74 I 43 21 43 0 93 9 17 0 43 18 36 I 93 7 14 44 17 33 22 94 36 71 I 44 20 4I 0 94 10 19 0 44 17 34 0 94 8 16 44 17 34 0 94 8 16 45 18 36 22 95 34 68 I 45 19 39 0 95 10 21 0 45 16 33 0 95 9 17 46 20 39 22 96 33 65 0 46 19 37 0 96 11 23 0 46 16 31 0 96 9 19 47 21 42 23 97 31 62 0 47 18 36 0 97 12 24 0 47 15 30 0 96 9 19 47 21 42 23 98 29 59 0 48 17 34 0 98 13 26 0 48 14 28 0 98 11 22 49 25 49 23 99 28 55 0 49 16 32 0 99 14 28 0 49 13 27 0 99 12 23			1	i			1		l		1	1	1		I	•				1		l			8	1
41     12     24     21     91     40     80     2     41     23     46     0     91     7     14     0     41     19     38     1     91     6     12       42     14     27     21     92     39     77     1     42     22     44     0     92     8     16     0     42     18     37     1     92     6     13       43     15     30     22     93     37     74     1     43     21     43     0     93     9     17     0     43     18     36     1     93     7     14       44     17     33     22     94     36     71     1     44     20     41     0     94     10     19     0     44     17     34     0     94     8     16       45     18     36     22     95     34     68     1     45     19     39     0     95     10     21     0     45     16     33     0     95     9     17       46     20     39     22     96     33     65     0     46 <td< td=""><td>39</td><td>,</td><td>1 19</td><td>20</td><td>  "</td><td>43</td><td>  °5</td><td>, 3 i</td><td>1</td><td>39</td><td>24</td><td>49</td><td> </td><td><b>°</b>9</td><td>5</td><td>  ''</td><td>  °  </td><td></td><td>39</td><td>26</td><td>**</td><td>  '</td><td>  ຶ</td><td>•</td><td>9</td><td>1.</td></td<>	39	,	1 19	20	"	43	°5	, 3 i	1	39	24	49		<b>°</b> 9	5	''	°		39	26	**	'	ຶ	•	9	1.
41     12     24     21     91     40     80     2     41     23     46     0     91     7     14     0     41     19     38     1     91     6     12       42     14     27     21     92     39     77     1     42     22     44     0     92     8     16     0     42     18     37     1     92     6     13       43     15     30     22     93     37     74     1     43     21     43     0     93     9     17     0     43     18     36     1     93     7     14       44     17     33     22     94     36     71     1     44     20     41     0     94     10     19     0     44     17     34     0     94     8     16       45     18     36     22     95     34     68     1     45     19     39     0     95     10     21     0     45     16     33     0     95     9     17       46     20     39     22     96     33     65     0     46 <td< td=""><td>40</td><td>11</td><td>21</td><td>21</td><td>90</td><td>42</td><td>83</td><td>2</td><td></td><td>40</td><td>24</td><td>47</td><td></td><td>90</td><td>6</td><td>12</td><td>0</td><td></td><td>40</td><td>20</td><td>39</td><td>1</td><td>90</td><td>5</td><td>11</td><td>7</td></td<>	40	11	21	21	90	42	83	2		40	24	47		90	6	12	0		40	20	39	1	90	5	11	7
43     15     30     22     93     37     74     1     43     21     43     0     93     9     17     0     43     18     36     1     93     7     14       44     17     33     22     94     36     71     1     44     20     41     0     94     10     19     0     44     17     34     0     94     8     16       45     18     36     22     95     34     68     1     45     19     39     0     95     10     21     0     45     16     33     0     95     9     17       46     20     39     22     96     33     65     0     46     19     37     0     96     11     23     0     46     16     31     0     96     9     19       47     21     42     23     97     31     62     0     47     18     36     0     97     12     24     0     47     15     30     0     97     10     20       48     23     45     23     98     29     59     0     48		l .	1	1		40	80	1			23		0	91			0					1		1 .	1	r
44     17     33     22     94     36     71     1     44     20     41     0     94     10     19     0     44     17     34     0     94     8     16       45     18     36     22     95     34     68     1     45     19     39     0     95     10     21     0     45     16     33     0     95     9     17       46     20     39     22     96     33     65     0     46     19     37     0     96     11     23     0     46     16     31     0     96     9     19       47     21     42     23     97     31     62     0     47     18     36     0     97     12     24     0     47     15     30     0     97     10     20       48     23     45     23     98     29     59     0     48     17     34     0     98     13     26     0     48     14     28     0     98     11     22       49     25     49     23     99     28     55     0     49		1	1				1	i	ĺ		1	1	1		ı		1 1				1			1	t .	1
45 18 36 22 95 34 68 1 45 19 39 0 95 10 21 0 45 16 33 0 95 9 17 46 20 39 22 96 33 65 0 46 19 37 0 96 11 23 0 46 16 31 0 96 9 19 47 21 42 23 97 31 62 0 47 18 36 0 97 12 24 0 47 15 30 0 97 10 20 48 23 45 23 98 29 59 0 48 17 34 0 98 13 26 0 48 14 28 0 98 11 22 49 25 49 23 99 28 55 0 49 16 32 0 99 14 28 0 49 13 27 0 99 12 23		1	1				1	1			1	1			1	1	1		l .	ı	1	ŀ			1	t T
46 20 39 22 96 33 65 0 46 19 37 0 96 11 23 0 46 16 31 0 96 9 19 47 21 42 23 97 31 62 0 47 18 36 0 97 12 24 0 47 15 30 0 97 10 20 48 23 45 23 98 29 59 0 48 17 34 0 98 13 26 0 48 14 28 0 98 11 22 49 25 49 23 99 28 55 0 49 16 32 0 99 14 28 0 49 13 27 0 99 12 23	''	'	33		"	30	′-	•	1	"	~	7.		"	10	-"			'''	-′	,,,		l "	1	••	•
47     21     42     23     97     31     62     0     47     18     36     0     97     12     24     0     47     15     30     0     97     10     20       48     23     45     23     98     29     59     0     48     17     34     0     98     13     26     0     48     14     28     0     98     11     22       49     25     49     23     99     28     55     0     49     16     32     0     99     14     28     0     49     13     27     0     99     12     23		18	36	22	95	34	68	1		45	19	39	0	95	10	21	٥		45	16	33	0		9	17	1
48 23 45 23 98 29 59 0 48 17 34 0 98 13 26 0 48 14 28 0 98 11 22 49 25 49 23 99 28 55 0 49 16 32 0 99 14 28 0 49 13 27 0 99 12 23		l		1		1		ı			1 -		1		1	1	1 1			1	1	1		1		r
49 25 49 23 99 28 55 0 49 16 32 0 99 14 28 0 49 13 27 0 99 12 23		I	1	I		1	1	:			ŀ	1	L		l .		1 1			1		1		i	1	, t
		1	1	ł		1 1	1	1	1		1 .	1	1			1	1 1		1	1	l .	1			1	r;
		1	1	I		1			l		1	1	[		1	i				1	1	1		1	1 -	13
	Ц.,		<u> </u>		<u> </u>	<u>!</u>	1 '		l	Щ	!		I	<u> </u>		<u> </u>	1	J	<u> </u>	<u> </u>	<u> </u>		<u> </u>			

Constante o"026 0.00052 0"011 Summe der constanten o"333 0.00667 0"127

 $\boldsymbol{B}$ 

Constante o"015 0.00030 0"000 Summe der constanten o"348 0 00697 0"127

Constante o"012 0.00025 o"00° Summe der constanten o"360 0.00722 o"134

Tafel X1.

vergl. pag. 241 u. 243.

Tafel Xm.

vergl. pag. 241 u. 243.

Tafel X n.

vergl. pag. 241 u. 243.

Arg. IX	λ <sub>IX</sub>	AIX	$B_{IX}$	Arg. IX	λιχ	AIX	BIX
0	11	23	10	50	11	23	0
1	12	24	10	51	11	22	٥
2	13	26	10	52	10	20	0
3	14	27	10	53	9	19	0
4	14	29	10	54	9	17	٥
5	15	30	10	55	8	16	0
6	16	31	10	56	7	15	0
7	16	33	9	57	7	13	0
8	17	34	9	58	6	12	1
9	18	35	9	59	5	11	1
10	18	36	9	60	5	10	1
11	19	37	وَ	61	4	9	1
12	19	39	9	62	4	7	1
13	20	40	8	63	3	6	2
14	20	41	8	64	3	5	2
	21	٠	8	65	2		2
16		41	8	66	2	5	2
	21	42	1	67	1	4	3
17	22	43	7	68	;	3 2	3
19	22	44	7	69	1	2	3
		1		ĺ	_	_	_
20	22	45	6	70	1	1	3
21	23	45	6	71	٥	I	4
22	23	45	6	72	0	I	4
23	23	46	6	73	٥	٥	4
24	23	46	5	74	°	٥	5
25	23	46	5	75	۰	۰	5
26	23	46	5	76	٥		5
27	23	46	4	77	۰	0	6
28	23	45	4	78	٥	1	6
29	23	45	4	79	٥	1	6
30	32	45	3	80	1	1	6
31	22	44	3	81	1	2	7
32	22	44	3	82	1	2	7
33	22	43	3	83	r	3	7
34	21	42	2	84	2	4	8.
35 ,	21	41	2	85	2	5	8
36	20	41	2	86	3	5	8
30 ·	20	40	2	87	3	6	8
38 ·	19	39	1	88	4	7	9
39	19	37	1	89	4	9	9
.	18	36		~		10	
40	18	36	I	90	5 5	111	9
4I '		35	:	91	6	1 **	ا ہا
42	17	34	1	92	~	12	9
43 ¦ 44	16 16	33 31	0	93 94	7	13	9 10
15	15	30	٥	95	8	16	10
<b>46</b>	14	29	٥	96	9	17	10
	14	27	۰	97	9	19	10
					10	20	10
18	13	26	۰	98		1	1
47 48 49   50	13 12 11	26 24 23	0	99 100	11	22 23	10

	10-9m hap, 211 210.										
Arg. X	λ <sub>X</sub>	Αχ	BX	Arg. X	λ <sub>X</sub>	AX	Bx				
٥	6	12	0	50	6	12	0				
r	6	13	٥	51	6	11	٥				
2	7	14	0	52	5	10	•				
3	7	14	۰	<b>5</b> 3	5	10	٥				
4	8	15	٥	54	5	9	٥				
5	8	16	0	55	4	8	٥				
6	8	16	0	56	4	8	°				
7	9	17	°	57	3	7	0				
8	9	18	0	58 59	3	5	0				
9	9	19	ľ	39	3	,	١١				
10	10	19	0	60	2	5	٥				
11	10	20	٥	бı	2	4	٥				
12	10	20	٥	62	2	4	۰				
13	10	21	°	63	2	3	0				
14	11	21	٥	64	1	3	٥				
15	11	22	0	65	T	2	0				
16	11	22	٥	66	I	2	٥				
17	11	23	°	67 68	T	1	0				
18	12	23	٥	69		1	0				
19	12	23	ľ	رد ا	ľ	•	ľ				
20	12	24	٥	70	0	۰	۰				
21	12	24	°	71	0	0	٥				
22	12	24	٥	72	0		0				
23 24	12	24 24	0	73 74	0	ő					
	••	-	ľ	′′							
25	12	24	٥	75	٥	0	٥				
26	12	24	0	76	۰	٥	٥				
27	12	24	0	77 78	٥	0	٥				
28	12	24	٥	79	0		0				
29	12	24	٥	<b>'</b> "	Ĭ	_	ľ				
30	12	24	٥	8o	٥	٥	٥				
31	12	23	0	81	٥	1	0				
32	12	23	0	82	1	1	°				
33	11	23	0	83 84	1	2	0				
34	11	22	٥	04	•	_	ľ				
35	11	22	0	85	I	2	٥				
36	11	21	0	86	1	3	•				
37	10	21	٥	87	2	3	0				
38	10	20	0	88 80	2	4	0				
39	10	20	°	89		•					
40	10	19	٥	90	2	5	0				
4I	9	19	0	91	3	5 6	0				
42	9	18	0	92 93	3	7					
43 44	9 8	16	0	94	4	8	0				
45	8	16	0	95	4	8	۰				
46	8	15	0	96	5	9	0				
47	7	14	0	97	5	10	0				
48	7	14	0	98	5	10	٥				
49	6	13	٥	99	6	11	٥				
50	6	12	٥	100	6	12	٥				

	vergi. pag. 221 u. 220.										
Arg. XI	$\lambda_{XI}$	AXI	$B_{X1}$	Arg. XI	λxi	$A_{XI}$	$B_{X1}$				
0	6	12	6	50	6	12	٥				
1	6	13	6	51	5	11	0				
2	6	13	6	52	5	11	٥				
3	7	14	6	53	5	10	0				
4	7	15	6	54	4	9	0				
5	8	16	6	35	4	8	0				
6	8	16	6	56	4	8	۰				
7 8	8	17	6	57	3	7 6	0				
٥	9	18	6	58 59	3	6	0				
			_	60		_					
10	9	19	6	6r	2	5 5	1				
11	9 10	19		62	2	4	1				
13	10	20	5	63	2	4	1				
14	10	21	5	64	1	3	t				
15	10	21	5	65	ī	3	1				
16	111	22	5	66	1	2	1				
17	11.	22	5	67	1	2	2				
18	111	22	4	68	1	2	2				
19	11	23	4	69	٥	1	2				
20	71	23	4	70	0	Ţ	2				
21	11	23	4	71	0	I	2				
22	11	23	4	72	0	I	2				
23	12	24	3	73	0	0	3				
24	12	24	3	74	٥	٥	3				
25	12	24	3	75	0	0	3				
26	12	24	3	76	0	۰	3				
27	12	24	3	77	0	٥	3				
28	11	23	2	78	0	1	4				
29	11	23	2	79	٥	1	4				
30	11	23	2	80 81	0	1	4				
31	11	23	2	82	۰	1 2	4				
32	11	22	2 2	83	1	2	5				
33 34	11	22 22	1	84	1	2	5				
			r	85	ı						
35 36	10	21 21	1	86	1	3	5 5				
37	10	20	1	87	2	4	5				
38	10	20	1	88	2	4	5				
39	9	19	1	89	2	5	6				
40	9	19	۰	90	2	5	6				
41	9	18	٥	91	3	6	6				
42	ا و	18	0	92	3	6	6				
43	8	17	۰	93	3	7	6				
44	8	16	٥	94	4	8	6				
45	8	16	0	95	4	8	6				
46	7	15	۰	96	4	9	6				
47	7	14	0	97	5	10	6				
48	6	13	٥	98	. 5	11	6				
49	6	13 .	٥	99	5 6	11	6				
50	6	12	°	100	Ů	12	ı °				
			λ	A	_	В					

Constante o"011 0.00023 0"005
Summe der constanten o"372 0.00745 0"139

| λ A B | Constante | ο"οοό | ο.οοοί2 | ο"οοό | Summe der | | ο"378 | ο.οο757 | ο"139 |

Constante 0'006 0.00012 0'003
Summe der 0'384 0.00769 0''142

Tafel X o.

Tafel Xp.

Tafel Xq.

vergl. pag. 241 u. 243.

vergl. pag. 241 u. 243.

vergl. pag. 241 u. 243.

Arg.	λχιι	AXII	$B_{X11}$	Arg.	λ <sub>XII</sub>	AxII	BXII		Arg. XIII	λχιιι	$A_{XIII}$	BXIII	Arg.	λχιιι	AxIII	$B_{XIII}$		Arg.	λχιν	Axiv	BXIV	Arg. XIV	λχιγ	Axiv	$B_{XIY}$
	6	<u> </u>	<u> </u>	_	6	<u> </u>	6					6	<u> </u>								!=	-		10	
0	5	10	0	50 51	6	11	6		0	5 5	11	6	50 51	5	10 9	0	'	° I	<b>5</b> 5	9	0	50 51	5 5	11	5
2	5	10	0	52	6	12	6		2	6	11	6	52	4	9	•		2	4	9	۰	52	6	11	5
3	5	9	0	53	7	13	6		3	6	12	6	53	4	8	0		3	4	8	0	53	6	12	5
1	4		°	54	7	14	"		4	Ů	13	5	54	4	7	"		4	4	7	°	54		13	'
5	4	7	0.	55	7	15	6		5	7	13	5	<b>5</b> 5	4	7	0		5	4	7	0	55	7	13	4
6	4	7 6	0	56	8	15	6	1	6	7	14	5	56	3	6	0		6	3	6	0	56	7	14	4
8	3	6	0	57 58	8	16	6		7 8	7 8	14	5	57 58	3	5	.0		7 8	3	5	°	57 58	7 8	14	
9	3	5	•	<b>5</b> 9	9	17	6		9	8	16	5	59	2	4	0		9	2	4	•	59	8	16	1 +
10	2	4	0	60	9	18	6		10	8	16	5	60	2	4	0		10	2	4	•	60	8	16	
11	2 2	4 3	1	61 62	10	18	6		11	8	17	5	61 62	2 2	3	1 1		11	2	3	0	61 62	8	17	1 4
13	1	3	1	63	10	19	5		13	ģ	18	5	63	ī	2	1	l	13	ī	2	1	63	9	18	4
14	1	2	1	64	10	20	5		14	9	18	5	64	1	2	ı		14	I	2	1	64	9	18	+
15	1	2	1	65 66	10	20	5		15	9	18	4	65	r	2	1		15	1	2	1	65 66	9	18	4
16	1	1	2	67	10	21	5		16	10	19	4	66	I	1	I		16	1	1	1	67	10	19	3
18	•	1	2	68	11	21	4		18	10	19	4	68	0	1	2		18	0	1	1	68	10	19	3
19	•	0	2	69	11	22	4		19	10	20	4	69	۰	0	2		19	0	•	1	69	10	20	3
20	٥	0	2	70	11	22	4		20	10	20	4	70	0	•	2		20	0	0	2	70	10	20 20	3
21	0	0	2 2	71 72	11	22	4		21	10	20	3	71 72	0	°	2 2		21 22	0	0	2 2	71 72	10	20	3   3
23	0	0	3	73	11	22	3		23	10	20	3	73	0	0	2		23		0	2	73	10	20	3
24	٥	0	3	74	11	22	3		24	10	20	3	74	٥	•	3		24	۰	٥	2	74	10	20	3
25	۰	•	3	75	11	22	3		25	10	20	3	75	0	0	3	1	25		۰	2	75	10	20	1 2
26	0	0	3	76	11	22	3		26	10	20	3 2	76	0	0	3	l	26	٥	0	3	76 77	10	20 20	2
28			3 4	78	111	22	3 2		27 28	10	20	2	77 78	l o		3	1	27 28	0		3	78	10	20	, ,
29	٥	•	4	79	11	22	2		29	10	20	2	<b>7</b> 9	0	0	3		29	0	•	3	79	10	20	] 2
30	۰	•	4	80	11	22	2		30	10	20	2	80		•	4		30		۰	3	80	10	20	2
31 32	0	0	4	81 82	11	22	2 2		31	10	20	2 2	81 82	0	O	4		31	0	0	3	81 82	10	19	1
33	1	1	5	83	111	21	2		32 33	10	19	1	83	0		4	1	32 33	0	1	3	83	10	19	1 1
34	1	1	5	84	11	21	1		34	10	19	1	84	1	1	4		34	1	1	3	84	10	19	x
35	1	2	5	85	10	20			35	9	18		85	1	2	4		35		2	4	85	9	18	1
36	1	2	5	86 87	10	20	ı.		36	9	18	1	86 87	ı	2 2	5		36	1	2	4	86 87	9	18	1
37 38	2	3	5	88	10	19	I		37 38	9	17	1	88	2	3	5	i	37 38	2	3	4	88	9	17	
39	2	4	6	89		18	1		39	8	17	1	89	2	3	5	l	39	2	3	4	89	8	17	u
40	2	4	6	90	9	18	٥		40	8	16		90	2	4	5		40	2	4	4	90	8	16	i o
41 10	3	5	6	91	9	17	0	1	4X	8	16	0	91	2	4	5		41 10	2	4	. 4	91	8	16	
42 43	3	6	6	92 93	8	16	°	l	42 43	7	15	0	92 93	3	6	5	1	42	3	6	‡	92	7	15	ا ،
44	4	7	6	94		15	0	l	44	7	14	0	94	1	6	5	1	44	3	6	4	94		14	a I
45	4	7	6	95	7	15			45	7	13	•	95		7	5		45	4	7	4	95	7	13	
46	4	8	6	96	1 -	14	0	1	46	6	13	0	96		7	5	1	46	4	7	4	96		13	
47 48	5	9	6	97 98	6	13	0	1	47 48	6	12	0	97 98		8	6		47 48	4	8 9	5	97 98	6	112	0
49	5	10	6	99	1 -	12	0		49	5	111		99	1 '	9	6	1	49	5	9	5	99	1	111	=
50	6	11	6	100	6	11	•		50	5	10	0	100		10	6		50	5	10	5	100	5	10	! :
				λ		А		В					λ		4	В	-				λ		A	В	
		slant		o"oc	6 6	.000	11 0	″oo 3			stanțe		005	0.00	010	0″003			stant		0005	0.0	0010		
		ame d		0"39	0 0	.007	80 o'	145			me de		395	0.00	790	0"148			me d		400	0.0	0800	0"15	0
	Con	stant	en )	•		-,	_	.,		Cons	stante	n )			. •	•		Con	stant	en )	•			. ,	

Tafel XI.

vergl. pag. 227 und 230.

trop. Jahr	m	n	$\log n$	<u>m</u> 15	$\log \frac{n}{\tau_5}$	8	ı	π	П
1600	45"98838	20"07314	1.302615	34065892	0,126524	23°29′30″69	50"17826 ·	0"48112	170°43'20"
1610	45.99122	20.07228	1.302597	3.06608x	0.126505	29 25.94	50.18051	0.48106	170 48 48
1620	45-99405	20.07141	1.302578	3.066270	0.126487	29 21.19	50.18276	0.48099	170 54 17
1630	45.99689	20.07055	1.302559	3.066459	0.126468	29 16.44	50.18502	0.48093	170 59 45
1640	45-99973	20.06968	1.302541	3.066648	0.126449	29 11.69	50.18727	0.48086	171 5 13
1650	46.00256	20.06882	1.302522	3.066837	0.126431	29 6.94	50.18953	0.48080	171 10 42
1660	46.00540	20.06795	1.302503	3.067026	0.126412	29 2.19	50.19178	0.48073	171 16 10
1670	46.00823	20.06709	1.302484	3.067215	0.126393	28 57.44	50.19403	0.48067	171 21 38
16 <b>8</b> 0	46.01107	20.06622	1.302466	3.067405	0.126374	28 52.69	50.19629	0.48060	171 27 7
1690	46.01391	20,06536	1.302447	3.067594	0.126356	28 47.93	50.19854	0.48054	171 32 35
1700	46.01674	20.06449	1,302428	3.067783	0.126337	28 43.18	50.20080	0.48047	171 38 4
1710	46.01958	20.06363	1.302409	3.067972	0.126318	28 38.43	50.20305	0.48041	171 43 32
1720	46.02242	20.06276	1.302391	3.068161	0.126299	28 33.67	50.20531	0.48034	171 49 0
1730	46.02525	20.06190	1.302372	3'068350	0.126281	28 28.92	50.20757	0.48028	171 54 29
1740	46.02809	20.06103	1.302353	3.068539	0.126262	28 24.16	50.20982	0.48021	171 59 57
1750	46.03093	20.06016	1.302334	3.068728	0.126243	28 19.41	50,21208	0.48015	172 5 26
1760	46.03376	20.05930	1.302316	3.068918	0.126224	28 14.65	50.21433	0.48008	172 10 54
1770	46.03660	20.05843	1.302297	3.069107	0.126206	28 9.90	50.21659	0.48002	172 16 23
1780	46.03944	20.05757	1.302278	3.069296	0.126187	28 5.14	50.21885	0.47995	172 21 52
1790	46.04228	20.05670	1.302259	3.069485	0.126168	28 0.38	50.22110	0.47989	172 27 20
1800	46.04512	20.05583	1.302241	3.069674	0.126149	27 55.62	50.22336	0.47982	172 32 49
1810	46.04795	20.05497	1.302222	3.069864	0.126131	27 50.87	50.22562	0.47976	172 38 17
1820	46.05079	20.05410	1.302203	3.070053	0.126112	27 46.11	50.22788	0.47969	172 43 46
1830	46.05363	20.05323	1.302184	3.070242	0.126093	27 41·35	50.23013	0.47963	172 49 15
1840	46.05647	20.05237	1.302166	3.070431	0.126074	27 36.59	50.23239	0.47956	172 54 43
1850	46.05931	20.05150	1.302147	3.070621	0.126056	27 31.83	50.23465	0.47950	173 0 12
1860	46.06215	20.05063	1.302128	3.0 <del>7</del> 0810	0.126037	27 27.07	50.23691	0.47943	173 5 41
1870	46.06499	20.04977	1.302109	3.070999	0.126018	27 22.31	50.23917	0.47937	173 11 9
1880	46.06783	20.04890	1.302091	3.071189	0.125999	27 17-55	50.24143	0.47930	173 16 38
1890	46.07067	20.04803	1.302072	3.071378	0.125980	27 12.79	50.24368	0.47924	173 22 7
1900	46.07351	20.04716	1.302053	3.071567	0.125962	27 8.03	50.24594	0.47917	173 27 36
1910	46.07635	20.04630	1.302034	3.071757	0.125943	27 3.27	50.24820	0.47911	173 33 4
1920	46.07919	20.04543	1.302015	3.071946	0,125924	26 58.51	50.25046	0.47904	173 38 33
1930	46.08203	20.04456	1.301997	3.072135	0.125905	26 53.75	50.25272	0.47898	173 44 2
1940	46.08487	20.04369	1.301978	3.072325	0.125887	26 48.99	50.25498	0.47891	173 49 31
1950	46.08771	20.04283	1.301959	3.072514	0,125868	26 44.23	50.25724	0.47885	173 55 0
1960	46.09055	20.04196	1.301940	3.072703	0.125849	26 39.46	50.25950	0.47878	174 0 29
1970	46.09339	20.04109	1.301921	3.072893	0.125830	26 34-70	50.26176	0.47872	174 5 58
1980	46.09623	20.04022	1.301903	3.073082	0.125811	26 29.94	50.26402	0.47865	174 11 26
1990	46.09908	20.03935	1.301884	3.073272	0.125792	26 25.18	50.26628	0.47859	174 16 55
1000	46.10192	20.03849	1.301865	3.073461	0.125774	26 20.42	50.26854	0.47852	174 22 04
1010	46.10476	20.03762	1.301846	3.073651	0.125755	26 15.65	50.27080	0.47846	174 22 24
1020	46.10760	20.03675	1.301827	3.073840	0.125736	26 10.89	50.27306	0.47839	174 27 53 174 33 22
:030	46.11044	20.03588	1.301808	3.074030	0.125717	26 6.13	50.27533	0.47833	174 38 51
1040	46.11329	20.03501	1.301790	3.074219	0,125698	26 1.37	50.27759	0.47826	174 44 20
:050	46.11613	20.03414	1.301771	3.074409	0.125680	25 56.60	50.27985	0.47820	174 49 49
060	46.11897	20.03327	1.301752	3.074598	0.125661	25 51.84	50.28211	0.47813	174 55 18
070	46.12181	20.03240	1.301733	3.074788	0.125642	25 47.08	50.28437	0.47807	174 55 16
080	46.12466	20.03154	1.301714	3.074977	0.125623	25 42.32	50.28664	0.47800	175 6 16
090	46.12750	20.03067	1.301695	3.075167	0.125604	25 37-55	50.28890	0.47794	175 11 46
100	46.13034	20.02980	1.301677	3.075356	0.125585	25 32.79	50.29116	0.47787	175 17 15
							]		

		000000000	000000000	000000000	000000000	++	+++++++++	
3 ff.	$d_3^2$	0"00000 0.00000 0.00001 0.00000 0.00004 0.00004 0.00000 0.000012	00018 00025 00025 00033 00033 00045 00058	0.00072 0.00087 0.00095 0.00103 0.00121 0.00121 0.00130	0.00160 0.00171 0.00183 0.00205 0.00217 0.00229 0.00229	0.00281 0.00295 0.00324 0.00334 0.00354 0.00354 0.00369	0.00433 0.00456 0.00484 0.00502 0.00502 0.00538 0.00536 0.00556	
ξ. 223								
pag				72334367788	555 ± 35 57 88 58 58 58	100000		
vergl.	$d_3^1$	00000000000	000000000	0.0189 0.0207 0.0207 0.0217 0.0235 0.0235 0.0235	0.0281 0.0200 0.0200 0.0308 0.0336 0.0334 0.0353	0.0371 0.0389 0.0389 0.0406 0.0415 0.043	0.0458 0.0456 0.0483 0.0500 0.0500 0.0517 0.0517	
Ā			111111111		1111111111	111111111	++++mmmmmm	
	a <sup>b</sup>	0.167 0.167 0.167 0.167 0.167 0.167 0.167 0.167	0.167 0.167 0.167 0.166 0.166 0.166 0.166	01166 01166 01166 01166 01166 01166	0.166 0.165 0.165 0.165 0.165 0.165	0.165	444466666666666666666666666666666666666	
		0 H H 4 W 4 4 P P P P P	78 9 9 9 5 H H H H H	######################################	1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	33 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	######################################	
		11111111	111111111	<u> </u>		1111111111	11111111111	
	a3	0 0000 0 0551 0 1103 0 1234 0 2754 0 3304 0 3853 0 4402	5496 5642 5642 5642 5731 7674 8215 8755 8755 9830 19830	0899 11430 11960 12487 3012 3336 4056 4575 5604	6114 6622 17127 17629 18128 18128 18124 19117 19117 19607 20093	1055 1530 2470 2470 2334 2335 2335 24303 24751	\$635 6926 6926 7348 8177 88584 9383 9383	l
		000000000000000000000000000000000000000	00000000000000000000000000000000000000	0.0000000000000000000000000000000000000	0.0000000000000000000000000000000000000	0.0000000000000000000000000000000000000		
		++++++++	+++++++++	++++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++++	1
		500 500 500 700 700 700 700 700 700 700	28 3 3 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	22.00 1.00 1.00 1.00 1.00 1.00 1.00 1.00	942 943 7753 7753 667 687 683	538 4492 445 7397 861 194 194 194 194 194 194 194	031 031 031 031 031 031 031 031 031 031	l
	$a_3^2$	410.0 410.0 410.0 410.0 410.0 410.0 410.0 410.0 410.0		######################################	0.013 0.013 0.013 0.013 0.013 0.013 0.013	013	0.0013 0.0012 0.0012 0.0012 0.0012 0.0012 0.0012	
		++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++++	+++++++++	
							1111111	
	a <sub>3</sub>	0.00012 0.00013 0.00013 0.00013 0.00014 0.00014 0.00014	0.00015 0.00015 0.00016 0.00016 0.00017 0.00017 0.00017	0.00018 0.00019 0.00019 0.00019 0.00020 0.00020 0.00021	0.00023 0.00024 0.00024 0.00025 0.00025 0.00027 0.00027	0.00020 0.00030 0.00031 0.00033 0.00034 0.00036 0.00036	0.00038 0.00030 0.00041 0.00042 0.00043 0.00043 0.00046 0.00046 0.00046	
ᆸ		1111111111	1	00000000000	00000000000			
XII	$a_3^{\circ}$	0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097	6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	0.0006 0.0005 0.0005 0.0005 0.0005 0.0005 0.0005 0.0005 0.0005	0.0094 0.0094 0.0094 0.0093 0.0093 0.0093 0.0093	0.00092 0.00092 0.00091 0.00091 0.00090 0.00090	0.0000 0.0089 0.0089 0.0088 0.0088 0.0087 0.0087 0.0087	
Tafel	,	+++++++	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	+++++++++	++++++++	+++++++++	
Ta		000000000	000000000	000000000	000000000			
	$d_3^{\rm I}$	32,4833,900,000	25 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	00148 00153 00179 00179 00231 00250 00250 00289	55 24 24 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25	+++++++++	######################################	
	,	0"00000 0.00000 0.00001 0.00009 0.00013 0.00018	0.00045 0.00045 0.00053 0.00053 0.00073 0.00095 0.00107	0.00148 0.00163 0.00179 0.00131 0.00231 0.00250 0.00260	0.00332 0.00354 0.00378 0.00426 0.00451 0.00477 0.00594 0.00531	0.00588 0.00517 0.00578 0.00710 0.00742 0.00775	0.00013 0.00043 0.00036 0.01034 0.01101 0.01111 0.01221 0.01221 0.01221 0.01221	1
		000000000	000000000	000000000	000000000	000000000	0000000000	┨.
	ar ar	0.0087 0.0106 0.0126 0.0145 0.0145 0.0165 0.0184 0.0203	0.0282 0.0301 0.0321 0.0340 0.0370 0.0379 0.0418	0.0477 0.0496 0.0515 0.0535 0.0534 0.0574 0.0593 0.0612	0.0670 0.0690 0.0728 0.0748 0.0767 0.0786 0.0805 0.0805	0.0863 0.0882 0.0930 0.0939 0.0939 0.0997 0.1016	0.1054 0.1073 0.1092 0.1111 0.1148 0.1167 0.1186 0.1205	
	0							
		0 H 4 W 4 N 0 L 80 Q	9 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	0012223222	33 33 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	444444444444444444444444444444444444444	44468888888888888888888888888888888888	1
		8 48 2 88 2 870 8	2 3 3 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	2566 3682 5982 8126 9232 1438 1438	3634 6908 6908 1734 1133 3379	4446 7628 7628 8681 9730 0776 1818 8956 1818	4 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	١.
	a <sup>2</sup>	\$000 0000 1134 1000 1134 1000 134 1000 136 1000 136 1000 133 1000 106 1001 100	601 54 11 100 12 100 13 100 14 100 16 100 17 100 18 100 18 100 19 100 10 100	002 23 002 47 002 70 002 70 002 92 003 93 14	36 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50	4 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	
		<b>*</b> • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	+++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++	
		**********	~~~~~~~~~ +++++++++	+++++++++	*********	************	+++++++++	1
	a a	88888888888888888888888888888888888888	797 777 777 778 738 713 700	687 658 658 6643 6627 610 610 576 539	520 520 500 480 437 415 333 3346	2297 2277 277 278 278 278 278	2 2 2 2 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	l
	6	0.029 0.029 0.029 0.029 0.029 0.029 0.029	0.029 0.029 0.029 0.029 0.029 0.029	0.029 0.029 0.029 0.029 0.029 0.029	0.029 0.029 0.029 0.029 0.029 0.029	000000000000000000000000000000000000000	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	l
		+++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	
	a°	0.00189 0.00195 0.00201 0.00218 0.00218 0.0023 0.0023	0.00246 0.00257 0.00257 0.00274 0.00280 0.00285	0.00302 0.00303 0.00313 0.00324 0.00334 0.00335 0.00346	0.00357 0.00368 0.00374 0.00379 0.00385 0.00395 0.00395	0.00411 0.00427 0.00427 0.00433 0.00438 0.00448 0.00454	0.00464 0.00474 0.00474 0.00474 0.00484 0.00494 0.00494 0.00494	
		++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	
	op	0 H 4 W 4 N 0 1 00 0	511111116	8 # 8 4 4 4 4 4 4 8 9	9 3 3 4 4 3 3 3 4 4 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	6 # 4 # 4 # 4 # 4 # 4	S 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12	

	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++
a33	- 0.00613 - 0.00632 - 0.00632 - 0.00632 - 0.00632 - 0.00712 - 0.00734 - 0.00755	- 0.00813 - 0.00833 - 0.00882 - 0.00882 - 0.0093 - 0.00973 - 0.00973 - 0.00973	- 0.01041 - 0.01005 - 0.01008 - 0.01112 - 0.01136 - 0.01208 - 0.01208 - 0.01208	- 0.01282 - 0.01307 - 0.01331 - 0.01356 - 0.01457 - 0.01457 - 0.01453 - 0.01453	- 0.01534 - 0.01589 - 0.01585 - 0.01681 - 0.01744 - 0.01740	- 0.01792 - 0.01818 - 0.01818 - 0.01870 - 0.01922 - 0.01978 - 0.02035 - 0.02035
32.	0.0541   0.05441   0.05549   0.055349   0.055349   0.055349   0.055349   0.055349	0.0628   0.0638   0.0643   0.0643   0.0654   0.0658   0.0678			0.0826   0.0833   0.0844   0.0844   0.0855   0.0855   0.0872	
8€		999999999999999999999999999999999999999				
393	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ 0.003 3408	+ 0.003 6468	+ 0.003 8904 - 50 + 0.003 9112 - 51 + 0.003 9507 - 51 + 0.003 9507 - 51 + 0.003 9507 - 51 + 0.003 9507 - 51 + 0.003 9507 - 51 + 0.004 904 - 52 + 0.004 9358 - 52 + 0.004 9358 - 53	+ 0.004 o674 - 53 + 0.004 o814 - 53 + 0.004 o817 - 53 + 0.004 1091 - 53 + 0.004 1180 - 54 + 0.004 130 - 54 + 0.004 130 - 54 + 0.004 130 - 54 + 0.004 1301 - 54 + 0.004 1301 - 54 + 0.004 1501 - 54	+ 0.cc4 1749   - 54 + 0.cc4 1817   54 + 0.cc4 1837   54 + 0.cc4 1933   - 54 + 0.cc4 1930   - 54 + 0.cc4 1930   - 54 + 0.cc4 2032   - 54 + 0.cc4 2032   - 55 + 0.cc4 2035   - 55 + 0.cc4 2035   - 55 + 0.cc4 2035   - 55 + 0.cc4 2106   - 55 + 0.cc4 21
g <sub>3</sub> ,	+ 00012455 + 0.012345 + 0.012346 + 0.012346 + 0.012166 + 0.012086 + 0.011946	+ 0.011 724   1	+ 0.010 934 + 0.010 831 + 0.010 881 + 0.0	+ 0.010 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 + 0.000 of 1 - 0.000 of 1	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ 0.008 002 + 0.007 007 + 0.007 781 - 2 + 0.007 781 - 2 + 0.007 781 - 2 + 0.007 781 - 2 + 0.007 342 - 2 + 0.007 342 - 2 + 0.007 342 - 2 + 0.007 122 - 2 + 0.007 122 - 2
<b>6</b> 33	0400040   0.00050   0.00051   0.00051   0.00051   0.00051   0.00051   0.00051   0.00051   0.00051   0.00051   0.00051	- 0.00064 - 0.00067 - 0.00067 - 0.00074 - 0.00074 - 0.00074 - 0.00074 - 0.00074 - 0.00074 - 0.00074	0.00082	0.00105	- 0.00131 - 1 - 0.00131 - 1 - 0.00131 - 1 - 0.00131 - 1 - 0.00140 - 1 - 0.00140 - 1 - 0.00150 - 0.00150 - 1 - 0.00150 - 0.0015	
a <sub>3</sub>	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++0.0079 ++++0.0078 +++0.0078 ++0.0076 ++0.0076 +0.0076	+++0.0074 ++0.0074 ++0.0073 ++0.0073 ++0.0073 ++0.0073	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	4 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 -
$a_2^{1}$	- 0,0336 - 0,01349 - 0,01349 - 0,01481 - 0,01586 - 0,01586 - 0,01566 - 0,01669 - 1	- 0.01763 - 0.01812 - 0.01812 - 0.01963 - 0.02064 - 0.02119 - 0.02119 - 0.02126 - 0.02126	0.02280   0.02335 + 2   0.02335 + 2   0.02503 + 2   0.02503 + 2   0.02507 + 2   0.02507 + 2   0.02705 + 2   0.02	0.02855   0.02915 + 3   0.02916 + 3   0.03929 + 3   0.03122 + 3   0.03122 + 3   0.03122 + 3   0.03122 + 3   0.03122 + 3	0.001481   0.001481   0.001691   0.001691   0.00181   0.00181   0.00191 	- 0.04136 - 0.04236 - 0.04339 - 0.04
Q."	- 0"1243 - 0.1261 - 0.1280 - 0.1280 - 0.1390 - 0.1335 - 0.1355 - 0.1355 - 0.1355 - 0.1355	- 0.1439 - 0.1466 - 0.1466 - 0.1466 - 0.1631 - 0.1531 - 0.1536 - 0.1536 - 0.1536	- 0.1613 - 0.1649 - 0.1649 - 0.1686 - 0.1704 - 0.1722 - 0.1723 - 0.1738 - 0.1748	0.1734 0.1820 0.1830 0.1830 0.1865 0.01883 0.01930 0.01936	-0.1971 -0.1988 0 -0.2006 0 -0.2041 0 -0.2041 0 -0.2075 0 -0.2075 0	- 0.21/4 - 0.21/5 - 0.21/5 - 0.22/7 - 0.22/3 - 0
2 2	+ 0000 6934   57 + 0.000 6934   57 + 0.000 6939   58 + 0.000 6883   60 + 0.000 6883   60 + 0.000 6982   60 + 0.000 7774   62 + 0.007 2664   64	+ 0.007 4536 - 64 + 0.007 5462 - 65 + 0.007 538 - 67 + 0.007 7826 - 68 + 0.007 7826 - 68 + 0.007 9826 - 69 + 0.008 0005 - 69 + 0.008 0005 - 70 + 0.008 1780 - 71	+ 0.008 3330 - 73 + 0.008 4395 - 73 + 0.008 6197 - 74 + 0.008 6193 - 75 + 0.008 7793 - 75 + 0.008 9459 - 77 + 0.009 9471 - 78 + 0.009 0471 - 78 + 0.009 0471 - 78	+ 0.009 1889 - 79 + 0.009 2687 - 80 + 0.009 3478 - 81 + 0.009 5939 - 83 + 0.009 5939 - 83 + 0.009 5937 - 83 + 0.009 5937 - 84 + 0.009 5937 - 84 + 0.009 5937 - 84 + 0.009 5937 - 84	+ 0.009 9548   86 + 0.010 0273   87 + 0.010 1700   88 + 0.010 1700   88 + 0.010 1700   88 + 0.010 1400   89 + 0.010 1401   89 + 0.010 4402   90 + 0.010 5132   90 + 0.010 5132   91	+ 0.010 6449   92 + 0.010 7095   93 + 0.010 8374   94 + 0.011 8956   94 + 0.011 1300   95 + 0.011 1300   95 + 0.011 1300   97 + 0.011 1300   97 + 0.011 1300   97
$a_2^1$	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ 0.028 295 + 0.028 111 + 5 + 0.028 111 + 5 + 0.028 112 + 5 + 0.028 125 + 5 + 0.028 036 + 5 + 0.027 991 + 5 + 0.027 990 + 5 + 0.027 900 + 5	+ 0.027 853 + 0.027 866 + 5 + 0.027 778 + 5 + 0.027 761 + 5 + 0.027 661 + 5 + 0.027 562 + 5 + 0.027 511 + 5 + 0.027 511 + 5 + 0.027 611 + 5 + 0.027 409 + 5	+ 0.027 337 + 0.027 395 + 5 + 0.027 198 + 5 + 0.027 198 + 5 + 0.027 194 + 5 + 0.027 035 + 5 + 0.026 939 + 5 + 0.026 939 + 5 + 0.026 897 + 5	+ 0.026 870 + 5 0.026 870 + 5 0.026 53 + 5 0.026 53 + 5 0.026 53 + 5 0.026 53 + 5 0.026 33 + 5 0.026 373 + 5 0.026 373 + 5	+ 0.026 121 0.026 148 5 0.026 087 5 0.026 087 5 0.028 938 + 5 0.028 938 + 5 0.028 938 + 5 0.028 948 + 5 0.028 969 + 4 0.028 969 + 4
a°	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	0.005562 0.00576 0.00577 0.00578 0.00588 0.00588 0.00589 0.00589 0.00589 0.00589 0.00589	+ 0.00607 0.00611 0.00616 0.00616 0.00614 0.00632 0.00633 0.00641 0.00645	0 000000000000000000000000000000000000	+ 0.00687 0.00691 0.00694 0.00694 0.00701 0.00705 0	+ 0.00722 + 0.00735 + 0.00731 + 0.00734 + 0.00734 + 0.00740 + 0.00746 + 0.00746 + 0.00746 + 0.00746 + 0.00746
4.	0 = 4 W + W 0 V	0111111111	012222222	3 8 4 3 4 4 3 8 4 3 8 4 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	0 + 4 4 4 4 4 4 4 4 4	8.8 8.4 8.8 4.8 8.4.8

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 1850}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

X	
Tafel	

				·			_
	++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++	++++++++++	
. B. 2	0"02051 0.02077 0.02103 0.02129 0.02180 0.02205 0.02231 0.02256	.02307 .02332 .02357 .02407 .02432 .02436 .02436 .02436	.02553 .02577 .02601 .02648 .02672 .02695 .02718	02786 02830 02852 02853 02853 02853 02958 02958	.02999 .03019 .03038 .03097 .03116 .03134	03188 03220 03223 03240 03240 03250 03250 03250 03250 03250	
ļ	111111111	111111111	111111111		111111111	111111111	-
d,1	0''0932 0.0936 0.0941 0.0956 0.0958 0.0958 0.0968	0.0974 0.0978 0.0985 0.0985 0.0992 0.0999 0.1002	0.1009 0.1102 0.1018 0.1018 0.1023 0.1028 0.1031	0.1036 0.1036 0.1042 0.1046 0.1051	0.1054 0.1056 0.1057 0.1058 0.1061 0.1063 0.1063	0.1065 0.1065 0.1067 0.1067 0.1067 0.1067	
<b> </b>	111111111	111111111	111111111	1111111111	111111111		
°€.		0000000000	1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	0.0139	0.135	0.133	
-	2222244	******	SS 55 55 53 3	8888 <del>8444</del>	<u> </u>	######################################	
	20095 20095 20095 20095 10980 11980 11933 11933	1749 1674 1591 1501 1404 1189 1071 1089 10946	99575	8904 84690	6468 5904 5013 64703 740 740 740 740 740	3408 37368 3735 375 375 1265 1265 1265 1265 1265 1265 1265 126	1
a3	3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	8 8 8 8 8 8 8 8 8	33333888888		88888888888	88888888888888888888888888888888888888	1
	++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++++	
1	1   1   1   1   1		00000000000	4 100 4 0 0 0 1 2 0 0 0	1	 	17
g,3	2007 011 2006 000 2006 0789 2006 0789 2006 0789 2006 0783 2006 078	005 877 005 545 005 545 005 548 005 541 005 175 005 175 005 175 005 175	004 699 004 458 004 458 004 458 005 405 005 605 005 605 005 605	003 484 003 3381 002 203 3381 002 742 002 493	.002 243 .002 118 .001 992 .001 967 .001 489 .001 489 .001 237	000 983 000 003 000	
	+++++++++	66666666666666666666666666666666666666	0000000000 +++++++	6666666666 +++++++++	66666666666666666666666666666666666666	++++++++	]
							1
a <sub>3</sub>	0400198 0.00200 0.00200 0.00210 0.00213 0.00220 0.00230	.00242 .00247 .00251 .00255 .00256 .00264 .00269	.00282 .00287 .00392 .00311 .00316	0372 0372 0372 0373 0373 0373 0373	00383 00394 00399 00405 00410 00410	00439 00444 00456 00456 00473 00473 00473	
	111111111	111111111	1111111111	1	111111111	1	-11
g <sub>3</sub>	0.0059 0.0059 0.0058 0.0057 0.0057 0.0055	0.0054 0.0053 0.0053 0.0051 0.0050 0.0050 0.0050	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.00000 0.00000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.00000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.00000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.00000 0.00000 0.0	0.0035 0.0035 0.0034 0.0032 0.0032 0.0032	0.0029 0.0029 0.0027 0.0027 0.0026 0.0025 0.0024	
	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++	
	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	
$d_2^{\mathrm{I}}$	0"04873 0.04947 0.05021 0.05096 0.05171 0.05322 0.05337	0.05627 0.05704 0.05860 0.05938 0.06017 0.06057 0.06174	0.00413 0.00573 0.00573 0.00634 0.00634 0.00897 0.00508 0.07060	0.07224 0.07306 0.07381 0.07554 0.07554 0.07720 0.07803 0.07803	0.08054 0.08138 0.08222 0.08300 0.08474 0.08518 0.08543	0.08897 0.008989 0.009151 0.00931 0.00401 0.00401 0.00576	
			111111111	1111111111	111111111		- 2
do a	1111111	525 2 4 8 5 2 8 E	8 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	1111111111	7078 85 85 8 5 8	11111111111	,,,
l g	- 0.2331 - 0.2347 - 0.2364 - 0.2364 - 0.2369 - 0.2413 - 0.2413 - 0.2446	0.2479 0.2495 0.2528 0.2544 0.2544 0.2560 0.2576	- 0.2639 - 0.2651 - 0.2651 - 0.2686 - 0.2702 - 0.2718 - 0.2733 - 0.2749	0.2823 0.2835 0.2835 0.2835 0.2855 0.2855 0.2950 0.2950	0.2945 0.2959 0.2974 0.3003 0.3017 0.3017 0.3046 0.3046	0.3089 0.3117 0.3131 0.3145 0.3149 0.3173 0.3187 0.3187	
	1   1   1   1   1   1   1   1   1   1	5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	888888888			
	11111111111	1111111111	111111111	55.22 58.22 66.09 66.09 66.09 77.14 77	6 % 6 % % % % 4 7 % F	1111111111	
a <sub>2</sub>	0.011 25 0.011 42 0.011 44 0.011 52 0.011 57 0.011 67 0.011 67	0.011 82 0.011 87 0.011 97 0.011 96 0.012 04 0.012 04 0.012 04 0.012 13	0.0012 28 0.012 28 0.012 33 0.012 33 0.012 34 0.012 45 0.012 .012 55 0.012 65 0.012 60 0.012 60 0.012 60 0.012 71	0.012 879 0.012 831 0.012 835 0.012 885 0.012 888 0.012 899 0.012 923	0.012 954 0.012 955 0.012 977 0.012 977 0.012 98 0.012 99 0.012 99		
	8 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	00000000000 ++++++++++	00000000000 ++++++++++++++	00000000000 +++++++++++	66666666666666666666666666666666666666	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	
	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	
<sup>2</sup> g <sup>1</sup>	0.025 563 0.025 495 0.025 387 0.025 389 0.025 220 0.025 220 0.025 079 0.025 079	0.024 865 0.024 773 0.024 647 0.024 647 0.024 424 0.024 424 0.024 349 0.024 349	0.024 144 0.034 044 0.033 966 0.023 810 0.023 731 0.033 652 0.033 492 0.023 492	0.023 330 0.023 249 0.023 167 0.023 084 0.022 918 0.022 835 0.022 835 0.022 835	0.022 496 0.022 313 0.022 337 0.022 143 0.021 974 0.021 885 0.031 797	0.021 618 0.021 528 0.021 437 0.021 155 0.021 163 0.020 071 0.020 886 0.020 886	
	+++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++++	
	0000000000	0000000000	0000000000	00000000000	00000000000	00000000000	
020	0.00752 0.00755 0.00756 0.00760 0.00761 0.00773	0.0078 0.00783 0.00785 0.00787 0.00792 0.00794 0.00796	0.00800 0.00804 0.00804 0.00809 0.00801 0.00811 0.00814	0.00818 0.008218 0.00821 0.00821 0.00824 0.00825 0.00827 0.00827	0.00829 0.00831 0.00831 0.00833 0.00833 0.00834 0.00835	0.00837 0.00838 0.00838 0.00838 0.00838 0.00839 0.00839	Zahla.
	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	1 1
2 p	9 + 4 & 4 20 6 9	011224207580	8 1 2 2 4 2 9 2 8 9	39 33 34 33 34 34 39 34 39 34 39 34 39 34 39 34 39 34 39 34 39 34 39 34 34 34 34 34 34 34 34 34 34 34 34 34	5 + 4 ± 4 ± 4 + 4 + 4 + 4	8 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	

	++++++++	+++++++++	++++++++++ ~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~	**************************************	*********	+++++++++
$d_3^2$	- 0.03350 - 0.03364 - 0.03378 - 0.03406 - 0.03436 - 0.03456 - 0.03456	- 0.03479 - 0.03490 - 0.03512 - 0.03512 - 0.03531 - 0.03540 - 0.03540 - 0.03560	- 0.03581 - 0.03581 - 0.03588 - 0.03501 - 0.03601 - 0.03612 - 0.03612 - 0.03612	0.03634   0.03634   0.03634   0.03648   0.03646   0.03646   0.03646	0.03645   0.03645   0.03645   0.03643   0.03633   0.03633   0.03633	- 0.03621 - 0.03616 - 0.03605 - 0.03505 - 0.03592 - 0.03578 - 0.03578 - 0.03578
$d_3^{\rm I}$	- 0.1067 - 0.1067 - 0.1066 - 0.1066 - 0.1065 - 0.1065 - 0.1063	0.1061   0.1089   0.1056   0.1058   0.1054   0.1054	- 0.1047 - 0.1043 - 0.1041 - 0.1039 - 0.1035 - 0.1035 - 0.1037	- 0.1025 - 0.1019 - 0.1019 - 0.1019 - 0.1010 - 0.1001 - 0.1001 - 0.0998		0.0936 0.0933 0.0933 0.0933 0.0933 0.0930 0.0930
do 3			33 4 4 8 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	1	000000000000000000000000000000000000000	
a3	9776 9383 — 38 8986 — 38 8584 — 37 7765 — 37 7765 — 35 6926 — 35 6070 — 34	\$635 4751 4751 4303	1055 - 27 0575 - 27 0093 - 26 9607 - 25 9117 - 25 8128 - 24 7629 - 23 7127 - 22	6114 5001 5001 5001 6001	0899   14 0365   13 0365   13 9830   13 9293   12 8755   11 8215   11 7751   10 6587   9 6687   8	5496
В	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.00000 0.00000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.00000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.00000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.00000 0.00	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	10000000000000000000000000000000000000	24 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 +
	000000000	000000000	++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++
a33	- 04000 281 - 0.000 404 - 0.000 534 - 0.000 534 - 0.000 787 - 0.001 040 - 0.001 1060 - 0.001 292	- 0.001 544 - 0.001 670 - 0.001 796 - 0.001 921 - 0.002 173 - 0.002 473 - 0.002 547 - 0.002 547	- 0.002 796 - 0.003 944 - 0.003 168 - 0.003 31 - 0.003 547 - 0.003 547 - 0.003 580 - 0.003 783 - 0.003 783	0.004 028 0.004 390 0.004 310 0.004 311 0.004 371 0.004 380 0.004 989	0.005 226 0.005 344 0.005 3464 0.005 579 0.005 579 0.005 928 0.005 048 0.005 048	- 0.006 386 - 0.006 500 - 0.006 613 - 0.006 813 - 0.006 849 - 0.007 170 - 0.007 180 - 0.007 180 - 0.007 180
			1111111111		1111111111	111111111
a <sub>3</sub>	- 0.00509 - 0.00509 - 0.00509 - 0.00515 - 0.00516 - 0.00531 - 0.00546 - 0.00546	- 0.00554   - 0.00554   - 0.00577   - 0.00589   - 0.00589   - 0.00589   - 0.00589   - 0.00589	- 0.00621 - 0.00621 - 0.00640 - 0.00640 - 0.00653 - 0.00653	- 0.00683 - 0.00693 - 0.00703 - 0.00711 - 0.00734 - 0.00731 - 0.00731	0.000756 0.000766 0.000766 0.000782 0.000782 0.000782 0.000782 0.000782	
a <sup>o</sup>	+ 0.0023 + 0.0023 + 0.0021 + 0.0021 + 0.0019 + 0.0019 + 0.0018	+++++0.0015 ++++0.0015 +0.0015 ++0.0014 +0.0012	+++0.0010 +++0.0000 ++0.00000 ++0.0000000000	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	0.0002   0.0003   0.0004   0.0005   0.0005   0.0005   0.0005	- 0.0008 - 0.0009 - 0.0009 - 0.0010 - 0.0011 - 0.0011 - 0.0013
$d_2^1$	*********	++++++++	9 9 9 9 9 9 9 9 H ++++++++++	++++++++	######################################	12222222222
B	- 0'09746 - 0.09816 - 0.09816 - 0.100816 - 0.100816 - 0.100811 - 0.100811	- 0.10590 - 0.10680 - 0.10765 - 0.10934 - 0.111018 - 0.11187 - 0.11355	- 0.11439 - 0.11522 - 0.11666 - 0.11689 - 0.11656 - 0.11656 - 0.11656 - 0.11656 - 0.11656	- 0.12269 - 0.12351 - 0.12433 - 0.12596 - 0.12597 - 0.12597 - 0.12919 - 0.12919	- 0.13080 - 0.13189 - 0.1318 - 0.1318 - 0.13476 - 0.13554 - 0.13510 - 0.136310	- 0.13865 - 0.13942 - 0.14019 - 0.14719 - 0.14322 - 0.14371 - 0.14371 - 0.14371 - 0.14371 - 0.14471
do	0.3227 0.3241 0.3258 0.3288 0.3288 0.3394 0.334	0.3366 0.3376 0.3378 0.3378 0.3424 0.3424 0.3449 0.3449	0.3486 0.3498 0.3522 0.3522 0.3534 0.3538 0.3588	0.3608 0.3640 0.3640 0.3651 0.3683 0.3696	0.3718 0.3728 0.3730 0.3750 0.3750 0.3771 0.3771	100 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
====				1	0 1 1 1 1 1 1 1 1 0 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	1111111111
£22	+ 0.012 9950 + 0.012 9945 + 0.012 9930 + 0.012 9871 + 0.012 9877 + 0.012 9707 + 0.012 9707 + 0.012 9707 + 0.012 9707	+ 0.012 9455 + 0.012 9351 + 0.012 93351 + 0.012 8981 + 0.012 8838 + 0.012 88350 + 0.012 8350 + 0.012 8350	+ 0.012 7976 + 0.012 7774 + 0.012 7347 + 0.012 6860 + 0.012 6860 + 0.012 6800 + 0.012 6900 + 0.012 6900	+ 0.012 5522 + 0.012 524 + 0.012 4596 + 0.012 4572 + 0.012 3936 + 0.012 3835 + 0.012 2875 + 0.012 2875	+ 0.012 2113 + 0.012 1721 + 0.012 0938 + 0.012 0959 + 0.012 0959 + 0.011 9173 + 0.011 8716	+ 0.011 7775 + 0.011 7291 + 0.011 6799 + 0.011 6799 + 0.011 5787 + 0.011 5787 + 0.011 4209 + 0.011 4209 + 0.011 3658 + 0.011 3658
	~~~~~~~~~ +++++++++			**************************************		++++++++++
a a	699 605 510 510 320 320 320 320 320 332 838	1 5 5 5 7 5 8 8 7 9 5 6 8 7 9 6 8 7 9 9 8 7 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	745 643 541 439 234 130 027 818	713 608 503 397 185 078 756	546 540 431 104 104 773 662	4451 2346 4450 4450 4336 4336 4336 4336 4336 4336 4336 433
,	+ 0.020 + 0.020 + 0.020 + 0.020 + 0.020 + 0.020 + 0.020 + 0.020 + 0.020	++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++
	0000000000	0000000000	00000000000	0000000000	0000000000	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
°2°	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + 0.00833 + 0.00833 + 0.00833 + 0.00833 + 0.00833 + 0.00833 + 0.00833	+ + + 0.00828 0.00828 0.00826 0.00826 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.0082 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.0082 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.0082 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ 0.00980 + 0.00796 + 0.00794 + 0.00797 + 0.00787 + 0.00787 + 0.00783 + 0.00783	+ 0.007/8 + 0.007/6 + 0.007/3 + 0.007/8 + 0.007/8 + 0.007/8 + 0.007/8 + 0.007/8
3h	0 H H W 4 70 0 C 8 0	011211423917861	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	30 88 3 3 4 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	6 # 4 # 4 # 4 # 4	8 2 2 2 2 4 2 5 6 7 8 3 3

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 1850}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

žt.	
Ş	
5	
20	
2	
10	
Ę	
Ξ.	
š	
=	
5	
Ř	
į	
Ľ	
de	
-	
3	
.2	
Ξ	
3	
5	
	ì
Ĕ	
7	
7	
3	ì
ć	
5	
Ę	
	7
- 4	
111	
mult	
zu mult	
Sam mult	
sso zu multi	
1850 zu mult	
- 1850 zu mult	
to - 1850 zu mult	
- 40 - 1850 zn multi	
4. — 1859 zu multi	
281 — 6 — 1850 mmlt	
mie 6 1850 zn mule	
1 mie 2 - 6 - 1859 zu multi	
and miter - 6 - 1850 an multi	
aind mit : - to - 1850 zu multi	
m sind mit : - 6, - 1859 zn multi	
men sind mit : _ to _ 1850 zu multi	
mnam aind mit , = 6, - 1850 zn multi	
dummen aind mit : - to - 1850 zu mult	
thing is 581 - 62 - 1850 mile in the same and samples	
inboolumnan sind mit i = to = 1850 zu multi	
Kubachuman sind mit , = to - 1850 zu multi	
Enthoplumnen sind mit 1 = 6 - 1850 multi	
siten Subschumnen sind mit 2 - 6 - 1850 zu multi	
weiten Kubachuman sind mit a sind 1850	
sweiten Kultschumnen eine mit z 1850	
for awaiten Kubashuman sind mit s = to = 1850	
the awaiten Subsolumnen einel mit ? - 60 - 1850 zu multi	THE WALL WALL COMPANY AND AND AND AND AND AND AND AND AND AND
an der aweiten Kulvochumun eine mit ? - 60 1850 zu mult.	THE WALL WALL COMPANY AND AND AND AND AND AND AND AND AND AND
blen der aweiten Subschumnen eine mit ? _ 6 - 1850 zu mult	THE WALL WALL COMPANY AND AND AND AND AND AND AND AND AND AND
Zablen der awnitan Subschumnen eine mit ? _ 6 - 1850 zu mult	THE WALL WALL COMPANY AND AND AND AND AND AND AND AND AND AND
Zablen der aweiten Bultschumnen eine mit ? - to - 1850 zu mult	THE WALL WALL COMPANY AND AND AND AND AND AND AND AND AND AND
	THE WALL WALL COMPANY AND AND AND AND AND AND AND AND AND AND

1, 1, 1, 1, 1, 1, 1, 1, 1, 1, 1, 1, 1,
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
0,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
O''15619
0.114619
Q <sup>2</sup>     Q <sup>3</sup>     Q2   Q3   Q4   Q5   Q5   Q5   Q5   Q5   Q5   Q5
a.         a.           b.         a.           c.         <
4
2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9
2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
I # 000 W 0 P 4 H 0 R) 4 00 R 4 00 R 4 P D 6 D 6 D 8 D 2 D R 2 D D D D D D D D D D D D D D D
## 1

Tafel XII.

	ii .					
	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++	+
$d_3^2$	0.02288 0.0224 0.0224 0.02191 0.02158 0.02091 0.02057 0.02023	0.01955 0.01920 0.01885 0.01844 0.01778 0.01776 0.01760 0.01760	0.01598 0.01531 0.01521 0.01484 0.01488 0.01408 0.01332 0.01233	0.01216 0.01177 0.01138 0.01098 0.01019 0.000980 0.00940 0.00940	0.00819 0.00779 0.00698 0.00658 0.006576 0.00576 0.00535	0.00412 0.00371 0.00330 0.00289 0.00248 0.00207 0.00165 0.0024 0.00083
	, 0000000000		0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0000000000		
	NAOSOH W40	0 + 4 + 20 + 20 0		0 H 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4		111111111
39.	0"0505 0.0496 0.0488 0.0480 0.0451 0.0454 0.0454	0.000000000000000000000000000000000000	0.0331 0.0331 0.0333 0.0334 0.0235 0.0259	0.0240 0.0231 0.0222 0.0203 0.0194 0.0195 0.0166	0.0147 0.0138 0.0119 0.0110 0.0001 0.0001	0.0053 0.0034 0.0034 0.0005 0.0005 0.0004 0.0033
	111111111	111111111			1111111111	+++++
i	0.049 0.047 0.047 0.045 0.045 0.043 0.043	0.041 0.040 0.039 0.038 0.037 0.035 0.035	0.032 0.033 0.033 0.029 0.029 0.027	0.0024 0.0023 0.0020 0.0020 0.003 0.003 0.003	0.015 0.015 0.013 0.013 0.000 0.000 0.000	0.007 0.005 0.005 0.003 0.003 0.001 0.001
353						1111111 ++
	8866444444	£ <b>‡ ‡ ‡ ‡ ‡ ‡ ‡ ‡ ‡</b>	7-4-4-4-4-4-5-5-5-5-5-5-5-5-5-5-5-5-5-5-	5322211110 5322211110 5322211110	5,54,43333333	44444444444444444444444444444444444444
	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++
a3	9776 9545 9545 9922 1293 1659 2725 3959	3408 3740 4738 4738 5013 5013 5013 6189	6468 6740 7006 7266 77520 7767 8241 8469 8690	8904 9312 9373 9875 9875 9875 9375 9375	0674 0814 0946 1071 1189 1300 1404 1501 1591	1749 1879 1980 2019 2019 2005 2100
•	0.003			0.0000000000000000000000000000000000000	000000000000000000000000000000000000000	\$000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$1000 \$
	111111111	1111111111	111111111	111111111	111111111	1111111111
		~~~~~~~~~ +++++++++	+++++++++	~~~~~~~~~~ +++++++++	+++++++++	++++++++++
333	706 8826 885 885 943 943 110 110	90 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	730 771 810 849 886 922 957 992 025	226 274 274 274 275 317	333 374 374 459 459 459	479 494 494 504 504 512 512 512 509
o	0.012 0.012 0.012 0.013 0.013 0.013 0.013	0.013 0.013 0.013 0.013 0.013 0.013	0.0013 0.013 0.013 0.013 0.013 0.013	0.00 410 100 100 100 100 100 100 100 100 1	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000
	111111111	111111111	1111111111	1111111111	1111111111	1111111111
	11	000000000		000000000	000000000	
a3.	0401199 0.01203 0.01207 0.01211 0.01214 0.01223 0.01223	0.01236 0.01243 0.01244 0.01246 0.01252 0.01253 0.01255 0.01256	0.01267 0.01270 0.01273 0.01273 0.01280 0.01283 0.01283 0.01285 0.01285	0.01291 0.01294 0.01299 0.01299 0.01303 0.01303 0.01308	0.01309 0.01312 0.01313 0.01313 0.01314 0.01316 0.01316	0.01319 0.01320 0.01321 0.01322 0.01322 0.01322 0.01323 0.01323
	5000000000					
	2000011111			22222222		
oge အ	0.0040 0.0039 0.0040 0.0040 0.0041 0.0041	0.00043	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0.00048889999999999999999999999999999999
	111111111		111111111	11111111		111111111
	555555555	22222222	777666666	77777777	1111111111	111111111111111111111111111111111111111
	++++++++++	4+++++++++	++++++++++	+++++++++	425288888888 +++++++++	+++++++++++
a <sup>1</sup>	0"18187 0.1829 0.1827 0.18311 0.18352 0.18391 0.18430 0.18468	0.18579 0.18655 0.18650 0.18684 0.18751 0.18751 0.18814 0.18845	0.18903 0.18931 0.18931 0.19045 0.19041 0.19091 0.19138	0.19160 0.19182 0.19203 0.19203 0.19203 0.19207 0.19297 0.19313	88888844444	0.19455 0.19469 0.19469 0.19479 0.19487 0.19487 0.19492 0.19492
	1111111111					1111111111
	111111111	1		111111111	1111111111	1111111111
נולם	4347 4352 4356 4356 4376 4378 4378 4378		24 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	455 455 455 455 455 455 455 455 455 455	44444444	7228888888888
)	0,4347 0,4357 0,4361 0,4366 0,437 0,4378 0,4382 0,4382	0.4398 0.4398 0.4401 0.4408 0.4412 0.4418	0.04425 0.04423 0.04433 0.04433 0.04433 0.04444 0.04444	0.4451	0.000000000000000000000000000000000000	0.04478 0.04478 0.04478 0.04478 0.04478
	888448888884 	24444448 1111111111	9 3 3 4 5 8 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	0.00 t-0 t-2 t-2 t-2 t-2 t-2 t-2 t-2 t-2 t-2 t-2	8 5 2 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	0 0 0 0 0 0 0 4 0 0 H 0
	111111111					THE HEALT
7,0	4975 33990 1008 1008 8996 5946 5946	24920 2856 1818 0776 9730 6571	45446 12379 12379 12379 12379 1738 1738 1738 1738 1738 1738 1738 1738	3637 8933 8933 8933 893 893 893 893 893 893	23.74 23.78 23.78 23.78 23.78 24.78 25.78	1326 9965 9965 7933 7933 768 861 3463 9463 963 963 963 963 963 963 963 963 963 9
	000000000000000000000000000000000000000	200000000000000000000000000000000000000	444466666666666666666666666666666666666	0.0000000000000000000000000000000000000	0.0000000000000000000000000000000000000	100000000000000000000000000000000000000
	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++
	+++++++++	+++	000000000	000000000	000000000	11111
a,	168 914 914 7788 661 152 024	897 769 641 513 338 257 257 743 743	614 486 337 228 099 970 970 711 711	323 933 675 675 156	855 855 855 855 855	725 725 725 734 731 731 731 578
8	268888888888888888888888888888888888888	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	9 9 9 9 9 8 8 8 8 8 8 8	888888888888888888888888888888888888888	888888888888888888888888888888888888888	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
	\$ 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	++++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++
	000000000	000000000	0000000000	0000000000	0000000000	00000000000
a°	0.00504 0.00509 0.00504 0.00499 0.00494 0.00484 0.00484 0.00479	00454 00438 00433 00433 00433 00433 00433	00411 00404 00395 00395 00379 00374 00376 00368	.00357 .00354 .00341 .00335 .00324 .00324 .00324	.00302 .00297 .00285 .00286 .00274 .00268	0.00246 0.00240 0.00233 0.00233 0.00233 0.00212 0.00203 0.00203 0.00193
	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++
<u>_</u>	8 H K W + N O V S O		·····			
Sh	0 H (1 (1) 4 B) 0 (4 W (V	01125426786	8 1 2 2 2 2 2 2 2 2	33 33 33 33 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	\$########	8 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 185^o}{10^o}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

Š
9
3
4
Ĭ
4
5
1
3
10
n G
Lto
2
3
3
=
ā
1
4
=
í
4
3
3
-
Ē
=
150 mm
18 ço m 1
1850
t". 1850 m.
· 18 50 m.
, ", 18ço m.,
lt ', _ 1850 m.
mit '" . 1850 m.
581
" " " " " " " " " " " " " " " " " " "
nen efnd mit e = ", 1850 m.
mnen sind mit t - ', - 1850 m
human and mit ', . 1850 m
molumnen sind mit t = '" . 1850 m.
nhanlumnen sind mit s - t,, 1850 m
Kuhaalumnen sind mit e - " . 1850 m.
uhoolumnen sind mit .
uhoolumnen sind mit .
uhoolumnen sind mit .
uhoolumnen sind mit .
uhoolumnen sind mit .
uhoolumnen sind mit .
uhoolumnen sind mit .
uhoolumnen sind mit .
uhoolumnen sind mit .
uhoolumnen sind mit .

		·				
	000000000	11111111111		1111111111		
a23	0,0000 0,00041 0,0003 0,00124 0,00148 0,00248 0,00289 0,003371	0.00412 0.00454 0.00454 0.00535 0.00536 0.00658 0.00658	0.00819 0.00860 0.00960 0.00940 0.01019 0.01059 0.01098	0.01216 0.01254 0.01293 0.01370 0.01408 0.01446 0.01484	01596 01669 01766 01778 01778 01814 01885	0.01985 0.02023 0.02023 0.02031 0.02138 0.02134 0.02134
	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++++
		0137 0156 0156 0175 0193 0212		0323 0323 0332 0335 0335 0337 0405	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	0.0500 0.0509 0.0517 0.0525 0.0534 0.0542 0.0551 0.0559
, a,	10000000000000000000000000000000000000	+ 0.0137 + 0.0146 + 0.0156 + 0.0165 + 0.0175 + 0.0175 + 0.0103 + 0.0212 + 0.0212	+ 0.023 + 0.024 0.0259 + 0.0259 + 0.0277 + 0.0286 + 0.0396 + 0.0396	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++0.05090 0.051790005179000517900051790005179000517900517900578
-	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·					
8.		++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
==	25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 2	23 23 24 24 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25	83 83 83 83 83 83 83 83 83 83 83 83 83 8	\$ 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	<u> </u>	33556444433
	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++
g33	######################################	### 1749 ### 1591 ### 1501 ### 1300 ### 1300 ### 1001	4 0674 4 0528 4 0375 4 0215 4 0048 3 9875 3 9694 3 9312 3 9112	3 8904 3 8690 3 8469 3 8241 3 7767 3 7767 3 7760 3 7760 3 7760	23 6468 23 5648 23 5613 23 5613 23 5613 23 4763 23 467	003 3408 003 375 003 275 003 275 003 165 003 165 003 0545 003 0547 003 0161
	4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	44444	9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9		00000000000
	++++++++	******	++++++++	**************************************		
	+++++++++ ++++++++	4+++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++	288 870 77 77 77 77 77 77 77 77 77 77 77 77 7	25 5 5 6 7 5 7 5 6	25 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5
333	*******	4444444444	0.0000 0.0000 0.00000 0.00000000000000	00000000000000000000000000000000000000	2 5 10 2 3 3 4 4 5 10 2 5 10 3 3 3 4 5 10 2	000000000000000000000000000000000000000
			1111111111		00000000000	
	000000000	000000000	000000000	000000000	0000000000	00000000000
a <sub>3</sub>	0.01323 0.01322 0.01322 0.01322 0.01323 0.01321 0.01321 0.01320	0.01318 0.01317 0.01317 0.01315 0.01314 0.01312 0.01312 0.01310	0.01307 0.01304 0.01304 0.01302 0.01293 0.01293 0.01290	0.01288 0.01284 0.01284 0.01281 0.01279 0.01276 0.01274	01263 01260 01257 01254 01251 01244 01244 01238	0.01231 0.01224 0.01224 0.01230 0.01210 0.01209 0.01209 0.01201 0.01193
	111111111		00000000000000000000000000000000000000			
	8400.0000 8400.0000 8400.0000 8400.0000 8400.0000 8400.0000 8400.0000	0.00048 0.00048 0.00047 0.00047 0.00047 0.00047	0.000000000000000000000000000000000000	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0.0043 0.0043 0.0043 0.0043 0.0043 0.0043 0.0043 0.0043	0.0041 0.0040 0.0040 0.0040 0.0039 0.0039 0.0039 0.0039
ီး	1111111111	1111111111				
=	7777777	7,7,7,7,7,7	7.7.7.7.7.7.	222299999	22222222	2020202022
	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++
$a_2^{1}$	0"19493 0.19492 0.19491 0.19489 0.19487 0.19483 0.19479 0.19479 0.19469	19455 19448 19439 19420 19409 19398 19385 19372	0.19344 0.19333 0.19297 0.19261 0.19263 0.19223 0.19223 0.19223	0.19160 0.19138 0.19015 0.19067 0.19067 0.19015 0.18989 0.18981	0.18905 0.18845 0.18845 0.18781 0.18781 0.18680 0.18650	0.18579 0.18564 0.18468 0.18468 0.18391 0.18352 0.18370 0.18370
		00000000000	00000000000	0000000000	1111111111	1111111111
					1111111111	1111111111
a <sup>o</sup> o	44444444444444444444444444444444444444	04444444444444444444444444444444444444	######################################	300200000000000000000000000000000000000	4395 4387 4383 4383 4375 4375 4356	0.4333 0.433 0.4333 0.4
	1111111111	00000000000	00000000000	1111111111		
	++++++++ 0 + 4 W 4 W 0 F W Q	012242225	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	3843843364	##++++++++ ###########################	+++++++++++
" "	0 48 8 88 1 8 90	1326 3455 44712 47712 5838 6963 6963 1448	53 3 3 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	3634 4728 5819 6908 77994 0157 1234 3379	4446 55510 6571 7628 8681 9730 0776 1818 1818 3890	4920 55946 5967 7984 1008 1900 1900 1900
"	0.000 0.000	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	20000000000000000000000000000000000000	8888888888	\$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ 8 \$	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
	111111111	111111111	111111111		1111111111	<u> </u>
	1111111111		111111111	1111111111		
a,	0 578 0 708 0 838 0 838 0 999 1 229 1 359 1 489 1 749	840 948 948 948 948 948 948 948	3 177 3 3 3 177 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	44444 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 2	7 025 7 151 7 278 7 278 7 765 8 633 8 633 8 633
	000000000000000000000000000000000000000	00000000000000000000000000000000000000		9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	N. 200 000 000 000 000 000 000 000 000 00	70000 70000 70000 70000 70000 80000 80000
	0000000000	000000000	000000000	000000000	000000000	0000000000
°2°	884 778 778 87 778 87 778 87 778 778 778	0.00133 0.00127 0.00121 0.00110 0.00110 0.00099 0.00099 0.000988	0.00076 0.00071 0.00065 0.00054 0.00043 0.00033	00001 00001 00000 00000 00000 00001 00001 00001 00001	0.00033 0.00038 0.00044 0.00054 0.00054 0.00056 0.00070 0.00075	0.00089 0.00090 0.00090 0.00191 0.00116 0.00116 0.00136
"		* * * * * * * * * * * * * * * * * * *	* * * * * * * * * * * * * * * * * * *	* * * * * * * * * * * * * * * * * * *	1	
_	9 = 4 W + W 0 P 0 0			<del></del>		
9 P	0 = 4 W 4 W 6 V 00 Q	011211111111111111111111111111111111111	8 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	9 H & E & E & E & E & E & E & E & E & E &	6 1 4 4 4 4 4 4 4 4 4	0 1 2 2 2 3 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2

Tafel XII.

Digitized by Google

	00 H H W 4 4 4 W W W W W W W W W W W W W W	mmmm+++++	1	111111111	000 m 000 H 00 H 10 00	444888888888
3	+ 0"02288 + 0.02320 + 0.02331 + 0.02413 + 0.02414 + 0.02474 + 0.02533 + 0.02533	+ 0.02591 + 0.02620 + 0.02648 + 0.02676 + 0.02731 + 0.02758 + 0.02836	+ + 0.02866 + 0.02886 + 0.02935 + 0.02935 + 0.02935 + 0.03026 + 0.03021 + 0.03021	+ 0.03095 + 0.03116 + 0.03137 + 0.03137 + 0.03167 + 0.03216 + 0.032316 + 0.032316	+ 0.03289 + 0.03308 + 0.03333 + 0.03355 + 0.03386 + 0.03405 + 0.03405 + 0.03405	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
$d_3^{\mathfrak{t}}$		+ 0.0662 + 0.0678 + 0.0678 + 0.0693 + 0.0708 + 0.0708 + 0.0712 + 0.0712	+ 0.0737 + 0.0758 + 0.0758 + 0.0758 + 0.0773 + 0.0773 + 0.0793	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +
$a_3^{\rm o}$		++++++++ 100000000000000000000000000000	++++ 0.068 +++++ 0.069 ++0.071 ++0.071 ++0.074 +0.074	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++0.090 0.091 0.092 0.093 0.095 0.095 0.095
$a_3^3$		- 0.002 5635 + 33 - 0.002 5195 + 33 - 0.002 5195 + 33 - 0.002 5195 + 31 - 0.002 3395 + 30 - 0.002 3395 + 30 - 0.002 3495	- 0.002 1055 + 27 - 0.002 0575 + 37 - 0.002 0507 + 25 - 0.001 9117 + 35 - 0.001 8624 + 34 - 0.001 7639 + 33 - 0.001 7639 + 33 - 0.001 7639 + 33 - 0.001 7639 + 33	- 0.001 6114 + 21 - 0.001 5604 + 30 - 0.001 5507 + 30 - 0.001 4575 + 18 - 0.001 3356 + 18 - 0.001 3457 + 16 - 0.001 1950 + 15 - 0.001 1950 + 15	- 0.001 0809 - 0.000 0809 - 0.000 0909 - 0.0000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.0000 0909 - 0.0000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 - 0.000 0909 -	0.000 5490 + 0.000 5490 + 0.000 5490 + 0.000 5490 + 0.000 5490 + 0.000 5490 + 0.000 5490 + 0.000 103 +
a33	- 0.012 359 + 3	- 0.011 724 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 1861	0.010 934 0.010 854 0.010 854 0.010 854 0.010 505 0.010 505	- 0.010 061 - 0.000 950 - 0.00		0.000 002 0.000 003 0.000 003
$a_3^{\rm I}$	0.01188 0.01188 0.01188 0.01188 0.01176 0.01177 0.01167 0.01163		0.00100   0.00	0.01046   0.01046   0.01047   0.01039   0.01034   0.01034   0.01037   0.01037   0.01037   0.01037   0.01037   0.01037   0.001037	- 0.000989 - 0.000983 - 0.000971 - 0.000959 - 0.000959 - 0.000959 - 0.000941 - 0.000941 - 0.000941 - 0.000943	0.00929
, a <sub>3</sub>	- 040038 - 0.0038 - 0.0037 - 0.0037 - 0.0036 - 0.0036 - 0.0035	0.0034   0.0034   0.0033   0.0033   0.0032   0.0032   0.0032	0.0030   0.0030   0.0029   0.0029   0.0020   0.0027   0.0027	0.0025   0.0025   0.0025   0.0025   0.0024   0.0023   0.0022	- 0.0021 - 0.0020 - 0.0020 - 0.0019 - 0.0019 - 0.0018 - 0.0017	0.0016
$d_2^1$		-0.1730 + 15 -0.1768 + 15 -0.1761 + 15 -0.1730 + 15 -0.1748 + 15 -0.1746 + 15 -0.1746 + 15 -0.1731 + 15 -0.1730 + 15	- 0.17212 + 15 - 0.77157 + 15 - 0.77164 + 15 - 0.16959 + 15 - 0.16974 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 14	- 0.16538 - 0.16538 - 0.16537 - 0.16537 - 0.16338 - 0.16	- 0.15011 - 0.15016 - 0.1580 - 0.1580 - 0.15813 - 0.15747 - 0.15747 - 0.15747 - 0.15543 - 0.15543 - 0.15405 - 0.1540	-0.15356 + 13 -0.15366 + 13 -0.15366 + 13 -0.15367 + 13 -0.14931 + 13 -0.14931 + 13 -0.14839 + 13 -0.14839 + 13 -0.14639 + 13 -0.14639 + 13 -0.14639 + 13
$d_2^{\rm o}$	0.4297   1   0.4297   0.4297   1   0.4297   0.4297   1   0.4297   1   0.4297   1   0.4297   1   0.4297   1	0.4234 0.4238   1 0.4238   1 0.4238   1 0.4239   1 0.4309   1 0.4192   1 0.4192   1	0.04178 0.04178 0.04164 0.04142 0.04142 0.04137 0.04137 0.04137 0.04137 0.04137 0.04137	0.4038   1   1   1   1   1   1   1   1   1	0.4001 0.4001 0.4001 0.4004 0.3386 0.3386 0.3386 0.3386 0.3386 0.3386 0.3386 0.3386 0.3386	1
g <sub>2</sub> <sup>2</sup>	- 0000 4975 + 56 - 000 5954 + 57 - 000 5954 + 57 - 000 5959 + 58 - 000 5957 + 60 - 000 9873 + 60 - 000 9873 + 60 - 000 9874 + 61 - 000 7350 + 64		- 0.008 3330 + 73 - 0.008 4395 + 73 - 0.008 5794 + 74 - 0.008 5794 + 74 - 0.008 6933 + 76 - 0.008 6933 + 76 - 0.008 9431 + 77 - 0.008 9431 + 77 - 0.009 0271 + 79			0.010 6449
$a_2^1$	0,000 824	0.000   0.00	0.001 578 1 3 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	0.011 957   13   14   15   15   15   15   15   15   15	0.013 130   1.00   1.	0.014 296   1   0.014 410   3   0.014 410   3   0.014 534   1   0.014 751   1   0.014 751   1   0.015 990   3   0.015 990   3   0.015 920   3   0.015 426   3   0.015 426   3
°8°	0   0   0   0   0   0   0   0   0	0.00220	0.00228 0.00237 0.00237 0.00241 0.00250 0.00250 0.00264 0.00250 0.00264 0.00264 0.00264 0.00264 0.00264	- 0.000270 - 0.000274 - 0.000274 - 0.000274 - 0.00020 -		+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +
4	0 = 4 w + 20 0 1 0 0	5 1 2 2 4 2 5 7 6 6	012223222	39 38 34 33 34 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35	\$ # # # # # # # # # # # # # # # # # # #	0,0 8,7 6,8 4,3 8,1 6

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $r = \frac{t_o - 185^o}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

_
_
_
M
77
_
ക
w
•
63
_
•

						N+++++++++	
$d_3^2$	0.03533 0.03562 0.03578 0.03578 0.03593 0.03593 0.03503 0.03503 0.03503	0.03621 0.03626 0.03630 0.03633 0.03641 0.03645 0.03645	0.03647 0.03647 0.03646 0.03646 0.03644 0.03644 0.03633 0.03633	0.03630 0.03622 0.03612 0.03612 0.03612 0.03601 0.03893 0.03588	0.03574 0.03586 0.03589 0.03549 0.03531 0.03522 0.03522	0.03478 0.03458 0.03458 0.03419 0.03419 0.03393 0.03394 0.03393 0.03394 0.03394	
	++++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++++	
$d_3^{\rm r}$	++++++0.0979 0.0979 0.0987 0.0988 0.0998 0.1008	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++	++++++++++	
a <sub>3</sub>	0,097 0,097 0,099 0,099 0,100 0,101 0,103	0.103 0.103 0.105 0.105 0.106 0.108	000000000000000000000000000000000000000	0.115		0.126 0.127 0.128 0.129 0.129 0.139	
-	0 = = 0 0 + + 10 0	/*************************************	4 2 2 5 7 2 8 8 9 8 8 9 8 8 9 8 8 9 8 8 9 8 8 9 8 8 9 8 8 9 8 8 9 8 9 8 9 8 9 8 9 8 9 8 9 8 9 8 9	######################################	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	***********	
a3 3	0000 0551 11102 11653 22754 4402 4402	5496 6587 77331 7731 8755 9830 365	0899 11430 11960 13012 1336 14556 14575 5991	6114 6622 7723 7723 8128 8624 9017 9007 9575	1055 1530 1530 1530 1530 1530 1530 1530	5635 6926 7348 7776 8888 9383 9376	
8	0,000 2524 0,000 1653 0,000 1653 0,000 2724 0,000 2734 0,000 3394 0,000 3853 0,000 4402	0.0000	0.001	0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000	0.0002	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	
	++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	1
<b>u</b> 3	993 993 993 993	877 5 45 5 45 7 61 7 75 8 1 75 8 1 8	699 2338 216 216 697 697	368 361 361 368 368 368 368 368 368 368	133 133 133 133 133 133 133 133 133 133	25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 2	
	1	1	4 4 4 4 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	0.002	000000000000000000000000000000000000000	00000000000000000000000000000000000000	
			111111111	0 # 5 # # # # # # #	NO. 200 0 20 H 488		] i
$a_3^1$	0.00859 0.00853 0.00847 0.00840 0.00834 0.00834 0.00834	0.00801 0.00795 0.00782 0.00767 0.00762 0.00763 0.00743	0.00736 0.00723 0.00713 0.00710 0.00710 0.00507 0.00507 0.00507 0.00507 0.00507 0.00507	0.00670 0.00664 0.00657 0.00654 0.00631 0.00631 0.00625	0.00605 0.00599 0.00593 0.00580 0.00573 0.00567 0.00567	0.00542 0.00533 0.00533 0.00517 0.00517 0.00517 0.00480 0.00480	
	11100 01000 01000 00000 00000 0000 000	2000 4,000 4,000 5,000 6,0	00000000000000000000000000000000000000	00000000000000000000000000000000000000	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	0.000.0 0.000.	1
g <sub>3</sub>	110000 010000 000000 000000 000000 000000	0.0000 1	++++++++++++++++++	+++++++++	+++++++++ 	++++++++++	
	22222222	222222222	######################################	`#####################################	2222220000	+++++++++	
$d_2^{\rm r}$	0'14619 0.14545 0.14471 0.14327 0.14246 0.14246 0.14710 0.14019	0.13865 0.1378 0.13710 0.13534 0.1354 0.13476 0.13397 0.13399	13080 13080 12300 12339 12536 12536 12536 12536	0.12269 0.12186 0.12104 0.12021 0.11939 0.11856 0.11773 0.11689 0.11622	0.11439 0.11355 0.11271 0.11187 0.11018 0.10034 0.10034 0.100680	0.10596 0.10511 0.10426 0.10341 0.10256 0.10001 0.09016 0.0931	
		1	111111111		1	111111111.	1800
a <sup>5</sup> 0	0.3834 0.3824 0.3824 0.3824 0.3824 0.3762 0.3772 0.3751	37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730 37730	0.3618 0.3507 0.3505 0.3505 0.3572 0.3548 0.3534 0.3534	0.3500 0.3487 0.3475 0.3453 0.3453 0.3438 0.3438 0.3439 0.3400 0.3400	0.3374 0.3360 0.3390 0.3390 0.3290 0.3290 0.3290 0.3290	0.3229 0.3229 0.3216 0.3165 0.3165 0.3163 0.3173 0.3173	
	0.3834 0.3814 0.3864 0.3783 0.3772 0.3751	- 0.3730 0.3730 0.3507 0.3664 0.3653 0.3654 0.3654			111111111	111111111	
	+++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++	+++++++++			
$a_2^2$	2541 3658 3658 4740 5268 5787 6297 7291	91775 8250 8250 9173 9620 9620 0059 0059 1319	2496 2496 3235 3235 3936 4272 4599 4599	25522 25811 25811 26090 2619 2619 2710 27341 27562	2 9 9 9 8 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	2 9455 2 9549 2 9549 2 9777 2 9877 2 9905 2 9945	
					0.012 0.012 0.012 0.012 0.012 0.012 0.012 0.012 0.012	00000000000000000000000000000000000000	
		11111111	11111111	111111111		111111111	1
a <sub>2</sub>	6015 426 6015 426 6015 537 6015 759 6015 98 6015 609 6015 99 6015 309 6015	016 526 0.016 535 0.016 850 0.017 055 0.017 171 0.017 384 0.017 384	0.017 595 0.017 700 0.017 805 0.017 909 0.018 013 0.018 323 0.018 323 0.018 323	o18 630 018 833 018 833 019 035 019 135 019 433 019 433	019 630 019 826 019 923 000 020 000 116 000 212 000 403	0.020 593 0.020 687 0.020 874 0.020 967 0.021 153 0.021 436 0.031 436	:
<u> </u>					111111111	111111111	┨.
a <sub>2</sub>	<sup>1</sup> ++++++++++	+++++++++		+++++++++	+++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	
•	- 0.00373 - 0.00374 - 0.00374 - 0.00378 - 0.00393 - 0.00393 - 0.00393	00000000000000000000000000000000000000		888888888888888888888888888888888888888	8 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	88888888888	
48	0 = 4 w + w o v o o	113 114 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	0 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	3 8 3 4 3 5 1 0 3 3 5 1 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0 1 4 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	8 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	Ι΄

	111111111	111111111	1111111111	4444888888		
a <sup>2</sup> 3	0.03350 0.03335 0.03335 0.03335 0.03235 0.03240 0.03225 0.03225	0.03188 0.03153 0.03134 0.03116 0.03097 0.03098 0.03039	0.02999 0.02958 0.02937 0.02937 0.02893 0.02852 0.02852	0.02785 0.02763 0.02741 0.02718 0.02695 0.02648 0.02625 0.02601	0.0253 0.02529 0.0258 0.02481 0.02456 0.02432 0.02407 0.02382	0.02307 0.02280 0.02280 0.02231 0.02180 0.02134 0.02103 0.020077
	++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
$d_3^{\mathbf{r}}$	0,1109 0.1109 0.1108 0.1108 0.1107 0.1105 0.1105	0.1103 0.1100 0.1100 0.1009 0.1009 0.10094 0.10094	0.1089 0.1085 0.1085 0.1083 0.1079 0.1077 0.1072	0.1067 0.10664 0.1068 0.1058 0.1053 0.1049 0.1043	0.1036 0.1033 0.1029 0.1022 0.1018 0.1015 0.1003	0.0998 0.0994 0.0999 0.0988 0.0977 0.0977 0.0963 0.0958
	++++++++	++++++++	++++++++	0 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	++++++++	++++++++++
°€	0,130 0.131 0.132 0.132 0.134 0.134	0.135 0.136 0.136 0.137 0.137 0.138	0.139 0.139 0.140 0.141 0.141 0.142	0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.0.	0.146 0.147 0.147 0.148 0.148 0.148 0.148	0.140 0.150 0.150 0.151 0.151 0.152 0.152
	######################################	++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++
	1111111111	1111111111 211111111111	1	5322225	88888844444	44444444
್ಟ್	2 9776 3 0163 3 0545 3 0545 3 1293 1 159 3 2020 3 2725 3 3069	3 3408 3 3740 3 4067 4 4388 4 703 4 703 5 5 013 5 5 013 5 5 013 5 5 013 5 6 18 9 6 18 9 6 18	6468 7266 7266 7266 7767 7767 8241 8469 8469	8904 9112 9312 9507 9694 9694 0048 0375 0375	0674 0814 0946 1189 1189 1404 1501 1501	1749 1817 1879 1933 1980 2052 2052 2005 2005
	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	000000000000000000000000000000000000000	0.0003	000000000000000000000000000000000000000	000000000000000000000000000000000000000	70000000000000000000000000000000000000
		++++++++	*+++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++
	28 253 253 253 253 253 253 253 253	5544 670 670 670 671 172 172 673	796 995 995 995 995 995 995 995	983 3 3 3 6 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8 8 8 8	2 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	9887 9997 9997 9997 9999 9999 9999
3	888888888888888888888888888888888888888	888888888888888888888888888888888888888	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	\$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$	00000000000000000000000000000000000000	0.006 5 0.006 6 0.006 6 0.007 0 0.007 3 0.007 3
	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
	111111111	111111111	1111111111	111111111	111111111	1111111111
a³	0.0048 0.0048 0.0046 0.0046 0.0045 0.0043 0.0043 0.0043	0.00421 0.00421 0.00403 0.00303 0.00336 0.00336 0.00336 0.00375	0.00364 0.00353 0.00348 0.00344 0.00334 0.00337 0.00322 0.00317	0.00311 0.00306 0.00301 0.00296 0.00286 0.00287 0.00277	0.00262 0.00253 0.00253 0.00244 0.00244 0.00234 0.00235 0.00231	000000000000000000000000000000000000000
			111111111		1111111111	•! 1
a°,	0.0026 0.0027 0.0027 0.0028 0.0029 0.0030 0.0031	2 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0.0038 0.0039 0.0040 0.0041 0.0041 0.0043 0.0043	0.0045 0.0046 0.0046 0.0046 0.0046 0.0046	0.0051 0.0052 0.0053 0.0053 0.0053 0.0055	0.0056 0.0057 0.0057 0.0059 0.0059 0.0050 0.0050 0.0051 0.0051
	+++++++++	++++++++	++++++++++++++	++++++++	++++++++	++++++++
	**************************************	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++
(d <sup>1</sup>	0.09746 0.09766 0.09376 0.09491 0.09321 0.09236 0.09151	0.08897 0.08812 0.08727 0.08548 0.0858 0.08390 0.08390 0.08330	0.08054 0.07970 0.07887 0.07720 0.07537 0.07554 0.07554 0.07554	0.07224 0.07142 0.07060 0.06978 0.06897 0.06734 0.06554	0.00413 0.00533 0.00524 0.00174 0.00017 0.05938 0.05860	0.05527 0.055307 0.05374 0.05322 0.05324 0.05047 0.05096 0.05096
				1111111111		
	1111	000000000	000000000	000000000	000000000	• • • • • • • • • • •
52°	0.3105 0.3091 0.3077 0.3048 0.3048 0.3034 0.3036 0.3036	0.2961 0.2961 0.2932 0.2893 0.2887 0.2857 0.2857	0.2812 0.2791 0.2791 0.2766 0.2750 0.2720 0.2688	0.2657 0.2655 0.2565 0.2594 0.2598 0.2562 0.2563	0.000 1.0000 1.0	0.2333 0.2316 0.2299 0.2299 0.2286 0.2249 0.2235 0.2198
					111111111	11111111
	+++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	7 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
<i>a</i> <sup>2</sup>	9950 9945 9945 9930 9871 9777 9777 9533	99 99 99 99 99 99 99 99 99 99 99 99 99	7976 7774 7562 7341 7110 6869 6619 6619 6690 6690	5522 5224 4916 4599 4272 3336 3390 3236 2496	2113 1721 1319 0908 0488 0488 0620 9620 9620 88716	7775 6799 6799 6799 6799 6799 6799 7775 7775
	200000000000000000000000000000000000000	0.000000000000000000000000000000000000	0.0012 0.0012 0.0012 0.0012 0.0012 0.0012	0.0012 0.0012 0.012 0.012 0.012 0.012	0.0012	0.0000000000000000000000000000000000000
	777777777	4 N N N N N N N N N N N	1111111111			
	5888820 1111111111				анніўніў	
, s	04021 516 0.021 606 0.021 785 0.021 973 0.022 951 0.022 951 0.022 138	0.022 485 0.022 485 0.022 576 0.027 740 0.022 908 0.022 901 0.023 974	0.023 238 0.023 320 0.023 401 0.023 482 0.023 562 0.023 542 0.023 721 0.023 800 0.023 878 0.023 878	0.024 034 0.024 1111 0.024 168 0.024 264 0.024 415 0.024 415 0.024 649 0.024 638	0.024 784 0.024 828 0.024 929 0.025 970 0.025 141 0.025 314 0.025 350 0.025 350	.025 486 .025 554 .025 551 .025 681 .025 682 .025 885 .025 613 .026 017
1	111111111	111111111				
	+++++++++	++++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++
°g°	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	00458 00457 00456 00456 00455 00455 00452	0.000000000000000000000000000000000000	0.00438 0.00437 0.00434 0.00434 0.00439 0.00429 0.00429	0.00411 0.00417 0.00417 0.00417 0.00411 0.00407 0.00407	0.00400 0.00397 0.00392 0.00392 0.00384 0.00382 0.00379 0.00379
į	1111111111	111111111	1111111111	1111111111	111111111	
146	g + 4 w + 20 0 0	0 1 2 2 4 3 2 4 6	0 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	30 88 7 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	0 x 4 4 4 4 4 4 6 6 6	8 2 2 2 4 2 4 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 1850}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

_	
	I
•	
и.	
,	•
7	
ā	
₫	5
<u> </u>	
Ę	
ρtο	
o fo	
Poto	
Total	

				•		
	H NO 480 40 0 480		1		1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	111111111
a,2	0,02051 0.02055 0.02050 0.01974 0.01922 0.01932 0.01830 0.01844	0.01792 0.01740 0.01714 0.01714 0.01662 0.01636 0.01636 0.01585	0.01534 0.01508 0.01457 0.01457 0.01382 0.01382 0.01331	0.01282 0.01253 0.01208 0.01184 0.01136 0.01136 0.01136	0.01041 0.01018 0.00093 0.00093 0.00037 0.00003 0.00882 0.00882 0.00883	0.00817 0.00795 0.00733 0.00733 0.00732 0.00572 0.00573 0.00573
	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++	++++++++++
$d_3^{\rm I}$		++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + + + 0.0841 0.0833 0.0833 1 + + + + 0.0833 1 + 0.0809 1 + 0.0809 1 + 0.0796 1 0.0789	+ 0.0756 + 0.0769 + 0.0769 + 0.0758 + 0.0741 + 0.0741 + 0.0734 + 0.0726 + 0.0726	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
330	0.152 0.153 0.153 0.153 0.154 0.154 0.155	0.155 0.155 0.155 0.156 0.156 0.157	0.157	0.159 0.159 0.159 0.159 0.159 0.159 0.159		0.162 0.163 0.163 0.163 0.163
= :	++++++++		**************************************	**************************************	+++++++++	+++++++++
	<u> </u>		111111111	111111111	111111111	1111111111
$a_3^3$	604 2109 .004 2010 .004 2077 .004 2077 .004 2019 .004 1930 .004 1933 .004 1879	.004 1749 .004 1674 .004 1591 .004 1404 .004 1300 .004 1189 .004 1097 .004 0946	.004 0674 .004 0528 .004 0375 .004 0215 .004 0048 .003 9875 .003 9507 .003 9312	93 8904 93 8245 93 8241 93 755 93 755 93 755 93 755 93 755 93 755 93 755 93 755 93 755 93 755	.003 6188 .003 6189 .003 504 .003 5013 .003 4703 .003 4703 .003 4703 .003 4703	.003 3408 .003 3050 .003 2735 .003 2775 .003 1659 .003 1639 .003 0938 .003 0548
	++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	000000000000000000000000000000000000000	000000000000000000000000000000000000000
	11111111					
$a_3^2$	0407 498 0.007 666 0.007 821 0.008 933 0.008 138 0.008 242 0.008 346 0.008 346	0.008 553 0.008 654 0.008 756 0.008 856 0.008 956 0.009 154 0.009 252 0.009 349	0.009 541 0.009 637 0.009 731 0.009 917 0.010 101 0.010 101 0.010 281	0.010 458 0.010 546 0.010 632 0.010 718 0.010 887 0.011 053 0.011 134	0.011 295 0.011 374 0.011 530 0.011 606 0.011 682 0.011 757 0.011 903	0.012 046 0.012 1186 0.012 1254 0.012 1311 0.012 1518 0.012 1518 0.012 1518 0.012 1518
	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	8 8 8 8 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	+++++++++	00000000000000000000000000000000000000	++++++++	+++++++++++
	111111111			1111111111		111
$a_3^{\rm r}$	000177 000177 000169 000166 000158 000158	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	.00109 .00104 .00101 .00093 .00093 .00093 .00087	0.00082 0.00070 0.00077 0.00073 0.00070 0.00066 0.00066	00055 0005 0005	0.00041 0.00039 0.00036 0.00034 0.00031 0.00031 0.00030 0.00032
	111111111					1111111111
a°3	0.0002 0.0003 0.0003 0.0003 0.0005 0.0005 0.0005 0.0005 0.0005	0.0067 0.0069 0.0069 0.0070 0.0070 0.0071	0.0073 0.0073 0.0073 0.0074 0.0075 0.0075	0.0077 0.0078 0.0078 0.0079 0.0079 0.0080 0.0080	0.0081 0.0082 0.0082 0.0083 0.0083 0.0083 0.0083 0.0083 0.0083	0.0085 0.0085 0.0086 0.0086 0.0087 0.0087 0.0088
===	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
	+++++++++	++++++++	+++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++
$d_2^{\rm I}$	0.04873 0.04888 0.04581 0.04581 0.04581 0.04438 0.04438	0.04156 0.04087 0.04018 0.03949 0.03881 0.03746 0.03679 0.03673	0.03481 0.03417 0.03352 0.03288 0.03235 0.03099 0.03037 0.03037	0.02855 0.02795 0.02677 0.02618 0.02561 0.02503 0.02391	0.02280 0.02236 0.02173 0.02179 0.02014 0.01963 0.01963 0.019812	0.01763 0.01714 0.01666 0.01619 0.01526 0.01526 0.01436 0.01339
	1111111111	111111111	111111111	1111111111	111111111	1111111111
ಜ್ಜಿ	0.2164 0 0.2164 0 0.2120 0 0.20120 0 0.2078 0 0.2060 0 0.2043 0 0.2043 0	0.1991 0.1973 0.1938 0.1938 0.1938 0.1985 0.1885 0.1885 0.18849	0.1814 0.1778 0.1778 0.1778 0.1742 0.1742 0.1768 0.1768 0.1769 0.1688 0.1670 0.1652	0.1633 0.1515 0.1515 0.1550 0.1560 0.1542 0.1542 0.1505 0.1505 0.1487 0.1487	0.1450 0.1413 0.1413 0.1344 0.1376 0.1339 0.1320 0.1320	0.1245 0.1245 0.1226 0.1189 0.1113 0.1131 0.0113
			1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1			
	+++++++++	4++++++++	++++++++++ 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	+++++++++	4++++++++	+++++++++++++++** 52,52,52
$a_2^2$	2541 1970 1390 0802 0205 9960 8986 8364 7734	5794 5132 4462 4462 3783 3096 1700 0099	9548 8815 8075 7327 6572 5809 5039 3478 3478	1889 1084 0271 0271 9452 8626 7793 6953 6107 4395	3530 2558 2558 2500 2453 2500 2500 2500 2500 2500 2500 2500 25	4536 2667 2667 1724 1724 1789 8863 17899 6929 4975 4975
	0.010 354		666666666666666666666666666666666666666	666666666666666666666666666666666666666	80000000000000000000000000000000000000	0.007 0.007 0.007 0.007 0.006 0.006 0.006 0.006
$a_2^{\rm I}$	140 203 203 203 204 200 200 200 200 200 200 200 200 200	745 137 145	298 351 454 455 455 605 703 703	0 2 3 3 3 5 6 7 4 9 6 7 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	22 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	888888 7775 88888 8777 8888 8777 8888 8777 8888 8777 877
	000000000000000000000000000000000000000	0.0027	700.00 700.00 700.00 700.00 700.00 700.00 700.00	0.0027	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	2 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++	0000000000	0000000000
$a_2^{\circ}$		2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	00308 00301 00207 00209 00208 00278	00270 00266 00268 00259 00250 00241	0.00228 0.00234 0.0023 0.00215 0.00211 0.00202 0.00197 0.00113	0.00183 0.00179 0.00179 0.00169 0.00160 0.00141 0.00136
	8 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0					11111111111
10h	g = 4 to 4 to 6 to 9	0182430186	0 2 2 2 3 3 2 2 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	3 3 4 4 3 3 3 4 4 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	0 + 4 # 4 # 5 + # 6	0 11 21 21 24 21 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20

1168 Kalilen des amatean Mahadiaman atnd mits 2 \_\_\_ to = 1850 \_\_\_ and attachment in Rinhafens der letaten Dantmala angesetzt.

-	******	H H H O O O O O O	0000000000	000000000	000000000	0000000000
ĺ	111111111	111				
d <sup>2</sup>	0"00613 0.00594 0.00575 0.00538 0.00520 0.00520 0.00484 0.00487	0.00433 0.00417 0.00417 0.00385 0.00369 0.00334 0.00334 0.00334	0.00281 0.00268 0.00242 0.00217 0.00217 0.00193 0.00193	0.00160 0.00150 0.00140 0.00131 0.00121 0.00103 0.00003 0.00003	0.00072 0.00053 0.00053 0.00040 0.00040 0.00035 0.00030	8.000.0 0.00015 0.00016 0.00009 0.00009 0.00009 0.000000
	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++
	233 233 233 233 233 233 233 233 233 233	00000000000000000000000000000000000000	92 119 837 654	9 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	25.55.55.55.55.55.55.55.55.55.55.55.55.5
$d_3^1$	0.0547 0.0539 0.0539 0.0539 0.0513 0.0513 0.0496 0.0496 0.0496	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ 0.0373 0.0354 0.0356 0.0337 0.0319 0.0319 0.0310	+ 0.0282 + 0.0273 + 0.0254 + 0.0255 + 0.0236 + 0.0237 + 0.0237 + 0.0237 + 0.0237	+ 0.0189 0.0180 0.0180 0.0151 0.0153 0.0133 0.0123 0.0123	+ + + 0.0095 0.00057 0.00057 0.00057 0.00057 0.00057 0.00057 0.00057 0.00057
-					<del> </del>	
5 <b>.</b> 6	77777777777777777777777777777777777777	++++++++	\$9,99,99,99,99,99,99,99,99,99,99,99,99,9	\$9999999999999999999999999999999999999	000000000000000000000000000000000000000	0.167
-	88888888888888888888888888888888888888	88869844833	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	**************************************	++++++++++
		1111111111	111111111	111111111	1111111111	8 0 8 0 3 3 3 5 0 8 H 8
£3	2 9776 2 9776 2 9986 2 8584 2 7765 2 6500 2 6500	5635 6 4751 6 4751 6 4303 6 3395 6 2934 6 2002 7 1530	2 1055 2 0575 2 0093 1 9607 1 9117 1 8624 1 7629 1 7629	6114 15091 14575 14575 14056 13536 13536 1360	0.0899 0.0930 0.0939 0.0939 0.0939 0.0939 0.0939	0 5496 0 4494 0 4494 0 3853 0 2304 0 2204 0 1053 0 0 105
	0.0000000000000000000000000000000000000		0.000		0.0000000000000000000000000000000000000	000000000000000000000000000000000000000
	**************************************	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++
	700 8888 8888 9843 1000 1101 1101 1101 1101 1101 1101 11	0.000 1 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	23 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	088 17467 17	455 453 454 455 455 455 455 455 455 455	4779 4779 4779 4779 5710 5710 5710 5710 5710 5710 5710 5710
a33	04012 706 0.012 846 0.012 885 0.012 885 0.013 000 0.013 055 0.013 110	20013 34 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	0.013 771 0.013 810 0.013 819 0.013 886 0.013 922 0.013 957 0.014 025 0.014 025		0.014 338 0.014 337 0.014 331 0.014 407 0.014 422 0.014 438 0.014 448 0.014 459	0.014 479 0.014 487 0.014 494 0.014 504 0.014 506 0.014 510 0.014 512 0.014 512 0.014 513
	+++++++++	++++++++	++++++++		+++++++++	+++++++++
	000000000	000000000	000000000	000000000	000000000	0000000000
38.	0.00025 0.00024 0.00023 0.00020 0.00019 0.00017 0.00017 0.00017	0.00013 0.00013 0.00011 0.00010 0.00000 0.00000 0.000000 0.000000	0.00005 0.00004 0.00003 0.00003 0.00001 0.00001 0.00000	0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000	0,00000 0,000000 0,000000 0,00	0.00009 0.00010 0.00010 0.00010 0.00011 0.00011 0.00012 0.00012
			111111 +	++++++++	+++++++++	+++++++++
	######################################	888888888	8888888888	888888888	22228888	222222222
မွ်	88 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68 6	0.00001 0.00001 0.00002 0.00002 0.00002 0.00003	0.0093 0.0093 0.0094 0.0094 0.0094 0.0094 0.0094 0.0094 0.0094	0.00000 0.000000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000	0.0000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000	0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097
===	++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++
	+++++++	++++++++	+			
2,2	0"01306 0.01264 0.01232 0.01181 0.01101 0.01062 0.00986	0.00013 0.00878 0.00808 0.00775 0.00710 0.00710	0.00588 0.00539 0.00504 0.00471 0.00426 0.00426 0.00436	0.00332 0.00310 0.00289 0.00280 0.00231 0.00231 0.00196	0.00148 0.00134 0.00130 0.00107 0.00003 0.00073 0.00073 0.00003	0.00037 0.00034 0.00034 0.00013 0.00013 0.00003 0.00003 0.000003
	0000000000	0000000000	0000000000	000000000	0000000000	00000000000
200	0.1075 0.1036 0.1037 0.1018 0.0999 0.0961 0.0943	0.0865 0.0865 0.0846 0.0827 0.0789 0.0769 0.0750	0.0693 0.0654 0.0654 0.0615 0.0595 0.0557 0.0537	0.0498 0.0479 0.0440 0.0421 0.0382 0.0363	0.0304 0.0285 0.0265 0.0226 0.0236 0.0187 0.0167	0.0109 0.0089 0.0070 0.0031 0.0031 0.0028 0.0028 0.0048
		111111111	111111111	<u> </u>	111111111	
	4++++++++++ 522222222244	+++++++++ ++++++++++	\$353536388 \$44444444444444444444444444444444444	++++++++++	**************************************	1+++++++++
a <sub>2</sub>	4975 3990 1008 1008 0004 8996 7984 6967	4920 3890 2856 1818 0776 9730 7628 6571	4446 3379 3379 2308 2308 2015 7994 6908 6908 4728	3634 1438 1438 1438 170 181 190 190 190 190 190 190 190 190 190 19	2566 9932 9932 9932 9938 9938 1713 2455 2455	1326 0196 0196 7933 7933 768 2268 3402 3402 11134 0000
	0.006 0.006 0.006 0.006 0.005 0.005	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	0.0000000000000000000000000000000000000	0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000	0.000
	111111111	111111111		111111111	111111111	
		0000000000	0000000000	0000000000	0000000000	~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~ ~
" g"	245	9 4 8 1 8 1 8 4 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	1 8 9 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	787 787 787 787 787 787 787 787 787 787	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
	0.029 0.029 0.029 0.029 0.029 0.029 0.029	000000000000000000000000000000000000000	0.000 000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.	000000000000000000000000000000000000000	0.000 000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.	0.020
	0000000000	000000000		000000000000000000000000000000000000000	000000000	000000000000000000000000000000000000000
_		.00085 .00087 .00097 .00097 .00095 .00095 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .00094 .000999 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .000999 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .000999 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .000999 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .000999 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .000999 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .000999 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .000999 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .000999 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .00099 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .0009 .00			00096 000088 000093 000099 00110 00110 00110	.00133 .00138 .00138 .00150 .00151 .00161 .00172 .00178
್ಟ್	0000000000	0000000000	000000000	0000000000	000000000	00000000000
	8	111111111	+++	+++++++++	++++++++	+++++++++
q11	0 H 4 W 4 N 0 V 0 0	51224256786	8 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	9384384	6 1 4 4 4 4 4 4 4 4	55 55 55 55 55 55 55 55 55 55 55 55 55

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 1850}{100}$ zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

XII.	
Tafel	

	<u></u>		···				,
$d_3^2$	0 000000 0 000000 0 000000 0 000000 0 000000	0.00018 0.00030 0.00030 0.00030 0.00030 0.00031 0.00031 0.00031 0.00031	0.00072 0.00079 0.00087 0.00103 0.00113 0.00121 0.00130 0.00140		0.00239 0.00339 0.00339 0.00339 0.00339 0.00339 0.00339 0.00339 0.00339 0.00339 0.00339 0.00339 0.00339	0.00453 0.00467 0.00467 0.00560 0.00560 0.00536 0.00536 0.00536 0.00536 0.00536 0.00536 0.00536	
$d_3^{\rm r}$	+++++++ 0.0000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.0000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000000	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	angesetzt.
a <sup>3</sup>	++++ 0.167 +++0.167 ++0.167 ++0.167 ++0.167 +0.167	**************************************	22222222 00000000000000000000000000000	\$2000000000000000000000000000000000000	++++++++ 200000000000000000000000000000	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	
$a_3^3$	C-000 000 110 11 11 11 11 11 11 11 11 11 1		0.001 0899 + 15 0.001 1430 + 15 0.001	0.001 6114 + 22 0.001 6622 + 22 0.001 7137 + 22 0.001 7137 + 23 0.001 8128 + 23 0.001 9177 + 24 0.001 9177 + 25 0.001 9077 + 25 0.002 9577 + 25 0.002	- 0.002 1055 - 0.002 1330 + 28 - 0.002 2470 + 28 - 0.002 2470 + 30 - 0.002 2471 + 30 - 0.002 3934 + 30 - 0.002 3931 + 31 - 0.002 4393 + 31 - 0.002 4751 + 33 - 0.002 4751 + 33	- 0.002 \$635 + 34 - 0.002 \$670 + 34 - 0.002 \$696 + 35 - 0.002 \$748 + 35 - 0.002 \$745 + 36 - 0.002 \$854 + 37 - 0.002 \$854 + 37 - 0.002 \$858 + 39 - 0.002 \$958 + 39 - 0.002 \$958 + 39	der letaten Decimale
$a_3^2$	+ 0.014 500 + 0.014 500 + 0.014 500 + 0.014 600 + 0.014 601 + 0.01	+ 0.014 430 + 0.014 430 + 0.014 410 + 0.014 384 + 0.014 389 + 0.014 489 + 0.014 489 + 0.01	+ 0.014 240 + 0.014 214 + 0.014 215 + 14 + 0.014 215 + 14 + 0.014 214 + 14 + 0.014 014 + 14 + 0.014 013 + 14 + 0.013 977 + 14	+ 0.013 942 + 0.013 942 + 0.013 897 + 0.013 870 + 0.013 873 + 0.013 733 + 0.01	+ 0.013 5.8 + 0.013 4.92 + 0.013 4.92 + 0.013 4.92 + 0.013 3.97 + 0.01	+ 0.013 031   - 3   + 0.012 975   - 3   + 0.01	in Einheiten
$a_3^{\rm r}$	+ 0.00012 + 0.00013 + 0.00013 + 0.00013 + 0.00013 + 0.00014 + 0.00014 + 0.00014	+ 0.00015 + 0.00015 + 0.00015 + 0.00016 + 0.00016 + 0.00017 + 0.00017 + 0.00017	+ 0.00018 + 0.00019 + 0.00019 + 0.00019 + 0.00020 + 0.00020 + 0.00021 + 0.00021	+ 0.00023 + 0.00023 + 0.00024 + 0.00025 + 0.00025 + 0.00025 + 0.00027 + 0.00027	+ 0.00033 + 0.00033 + 0.00033 + 0.00033 + 0.00033 + 0.00033 + 0.00033 + 0.00033	+ 0.00038 + 0.00039 + 0.00041 + 0.00042 + 0.00043 + 1.00043 + 0.00043 + 1.00048 + 0.00048 + nd	
a <sub>3</sub>	+ 0.0097 + 0.0097 + 0.0097 + 0.0097 + 0.0097 + 0.0097 + 0.0097	\$600.00 \$600.0	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	4 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + 0.0089 + 0.0089 + 0.0089 + 0.0088 + 0.0088 + 0.0088 + 0.0087 + 0.0087	multipliciren
$d_2^{r}$	0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00001 0.00001	0.0037 0.0053 0.0053 0.00053 0.00073 0.00093 0.00120	0.00148 0.00179 0.00179 0.00131 0.00231 0.00250 0.00269 0.00269	0.00332 0.00334 0.00338 0.00401 0.00401 0.00417 0.00531 0.00531	0.0058 + 1	0.00913 + 1 0.00949 + 1 0.00946 + 1 0.01062 + 1 0.01161 + 1 0.01181 + 1 0.0181 + 1 0.0181 + 1	1850 au mi
	00000000	000000000	000000000	000000000	000000000		1 0,
5g.	+ 0"0087 + 0.0126 + 0.0126 + 0.0145 + 0.0165 + 0.0203 + 0.0223 + 0.0223 + 0.0223	+ 0.0282 + 0.0301 + 0.0340 + 0.0340 + 0.0379 + 0.0418 + 0.0418	+ 0.047 + 0.0496 + 0.0535 + 0.0535 + 0.0574 + 0.0673 + 0.0673 + 0.0673 + 0.0673	+ 0.0670 + 0.0709 + 0.0728 + 0.0748 + 0.0767 + 0.0805 + 0.0825	+ 0.0863 + 0.08863 + 0.0920 + 0.0920 + 0.0939 + 0.0937 + 0.0997 + 0.1016	+ 0.1054 + 0.1073 + 0.1130 + 0.1147 + 0.1167 + 0.1168 + 0.1268 + 0.1268 + 0.1268	mit r
	8 26 2 26 2 26 2 26 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	44556 45556 45556 45566 45566 45566 45566 45566 456666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 456666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 456666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 456666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 456666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 456666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 456666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 45666 456666 456666 456666 456666 456666 456666 456666 456666 4566666 4566666 4566666 456666 456666 456666 4566666 4566666 456666666 4566666 4566666 4566666 45666666 4566666 4566666 45666666 4566666 4566666 45666666 4566666 4566666 45666666 4566666 4566666 45666666 4566666 4566666 45666666 4566666 4566666 45666666 45666666 45666666 45666666 456666666 456666666 45666666 456666666 456666666 45666666666 456666666 456666666 4566666666 456666666 4566666666 45666666666 45666666	6826 6882 7966 1	634 728 810 810 810 810 810 810 810 81	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	6 4 4 8 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8	puje u
, z,	0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + 0.002 35 + 0.002 36 + 0.002 59 + 0.002 70 + 0.002 81 + 0.003 03 14 + 0.003 14	+ + + 0.003 36 + 0.003 73 + 0.003 73 + 0.003 73 + 0.003 73 + 0.004 83 + 0.004 83	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ 0.005 4920 + 0.005 5946 + 0.005 5946 + 0.005 8996 + 0.005 0004 + 0.005 0001 + 0.005 3001 + 0.005 3001 + 0.005 3001 + 0.005 3001 + 0.005 3001	Subcolumn
g.,	0.029 0.029 0.029 0.029 0.029 0.029 0.029	- 0.029 797 - 5 - 0.029 788 - 5 - 0.029 779 - 5 - 0.029 770 - 5 - 0.029 740 - 5 - 0.029 746 - 5 - 0.029 746 - 5 - 0.029 747 - 5 - 0.029 747 - 5 - 0.029 747 - 5 - 0.029 740 - 5	- 0.039 687 - 5 - 0.039 643 - 5 - 0.039 643 - 5 - 0.039 643 - 5 - 0.039 643 - 5 - 0.039 643 - 5 - 0.039 549 - 5 - 0.039 549 - 5 - 0.039 549 - 5 - 0.039 549 - 5	0.029 520   0.020 520   0.020 520   0.020 520   0.020 520   0.020 520   0.020   0.020 520   0.020 520   0.020 520   0.020 520   0.020 520	0.029 297   0.029	0.028 018 018 018 018 018 018 018 018 018 01	der awalien Bul
a22	0.00189 0.00195 0.00201 0.00212 0.00213 0.00223 0.00223 0.002240	+ 0.00246 + 0.00257 + 0.00257 + 0.00268 + 0.00288 + 0.00288 + 0.00288 + 0.00289 + 0.00289 + 0.00291	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	0.00337 0.00338 0.00338 0.00338 0.00338 0.00338 0.00338 0.00338 0.00406	0.00433 0.00433 0.00433 0.00433 0.00443 0.00443 0.00443 0.00454	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	Die Zahlen d
12h	0 + 4 E + 20 C E O	0142436786	8 1 2 2 2 2 2 1 2 2	0 H W W W W W W W W W W W W W W W W W W	5 ± 4 £ 4 £ 4 £ 4 €.	0 H & W & W & W & W & W & W & W & W & W &	

 $\mathsf{Digitized} \ \mathsf{by} \ Google$ 

3,22	+ 0" coofis + 0.00053   1 + 0.00052   1 + 0.00052   1 + 0.00052   1 + 0.00053   1 + 0.00053   1 + 0.00053   1 + 0.00054   1	+ 0.00817   + 0.00883   + 1	+ 0.01041 + 0.01065 + 0.01088 + 0.01162 + 0.01160 + 0.01160 + 0.01208 + 0.01203 + 0.01233 + 0.01233 + 0.01233	+ 0.01282 + 0.01307 + 0.01335 + 0.01335 + 0.01407 + 0.01437 + 0.01432 + 0.01433 + 0.01433 + 0.01433 + 0.01433 + 0.01508	+ 0.01534 + 0.01585 + 0.01587 + 0.01681 + 0.01686 + 0.01688 + 0.01768 + 0.01766 + 0.01766 + 0.01766	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +
$d_3^{\rm I}$	0'0341   0.0534   0.0533   0.0573   0.0581   0.0581   0.0581   0.0587	0.0628   0.06236   0.0643   0.0653   0.0665   0.0665   0.0665	- 0.0695 - 0.0702 - 0.0716 - 0.0716 - 0.0730 - 0.0743 - 0.0757	- 0.0763 - 0.0776 - 0.0776 - 0.0783 - 0.0789 - 0.0803 - 0.0803 - 0.0814	0.0826	0.0093
82	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	0100 0100 0100 0100 0100 0100 0100 010	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + + + 0.158 0.157 0.157 0.156 0.156 0.156 0.156 0.156	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++0.153 0.153 0.153 0.153 0.154 0.151 0.151 0.151
$a_3^3$	- 040cs 9776 + 39 - 0.003 0163 + 39 - 0.003 0342 + 40 - 0.003 1393 + 41 - 0.003 1693 + 41 - 0.003 1695 + 41 - 0.003 2755 + 42 - 0.003 2755 + 43		6468 + 44 - 0.003 6468 + 44 - 0.003 7266 + 48 - 0.003 7266 + 48 - 0.003 7267 + 49 - 0.003 8247 + 49 - 0.003 8247 + 49 - 0.003 8247 + 49 - 0.003 8247 + 49 - 0.003 8247 + 49 - 0.003 8247 + 50 - 0.003 8247 + 50	0.003 8904 0.003 9112 + 4 0.003 912 + 4 0.00	0.004 0674 + 53 0.004 0674 + 53 0.004 1091 + 54 0.004 1091 + 54	0.004 1749 + 54 0.004 1877 + 55 0.004 1887 + 55 0.004 1887 + 55 0.004 1887 + 55 0.004 2097 + 55 0.004 2097 + 55 0.004 2097 + 55 0.004 2097 + 55 0.004 2097 + 55 0.004 2097 + 55 0.004 2097 + 55 0.004 2097 + 55
$a_3^2$	+ 0.012 245 + 0.012 339 + 0.012 239 + 0.012 24 + 0.012 26 + 0.012 26 + 0.012 26 + 0.011 94 + 0.011 94 + 0.011 94 + 0.011 94 + 0.011 94 + 0.011 98	+ 0.011 724 + 0.011 649   -3 + 0.011 649   -3 + 0.011 449   -3 + 0.011 449   -3 + 0.011 449   -3 + 0.011 661   -3 + 0.011 099   -3 + 0.011 017   -3	++++ •••••••••••••••••••••••••••••••••	+ + + 0.0010 061 + + 0.0009 969 13 + 0.0009 969 13 + 0.0009 969 13 + 0.0009 969 13 + 0.0009 969 13 + 0.0009 970 13 + 0.0009 970 13 + 0.0009 209 12	0.009 111   0.009 111   0.009 111   0.009 111   0.009 111   0.009 111   0.009 111   0.009 111   0.009 101   0.009	+ 0.008 092 + 0.007 987 + 0.007 881 + 0.007 881 + 0.007 551 + 0.007 551 + 0.007 332 + 0.00
$a_3^{\scriptscriptstyle \rm I}$	+ 0.00099 + 0.00099 + 0.00093 + 0.00093 + 0.00094 + 0.00099 + 0.0009 + 0.00099 + 0.00099 + 0.00099 + 0.000	+ 0.00064 + 0.00067 + 0.00067 + 0.00073 + 0.00073 + 0.00074 + 0.00074 + 0.00074 + 0.00074 + 0.00074 + 0.00074 + 0.00074 + 0.00074 + 0.00074	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + 0.000105 + 0.00110 + 0.00112 + 0.00113 +	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +
$a_3^{\circ}$	+ + 0.008 + 0.008 + 0.008 + 0.008 + 0.008 + 0.008 + 0.008 + 0.008 + 0.008	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++0.0078 +++++0.0078 +0.0077 +0.0076 +0.0076	+ + 0.0074 + 0.0074 + 0.0073 + 0.0073 + 0.0071 + 0.0071 + 0.0071	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	00000000000000000000000000000000000000
$d_2^1$	- 0"0336 - 0.01349 - 0.01349 - 0.01481 - 0.01481 - 0.01549 - 0.015	- 0.01763 + 1 - 0.01812 + 2 - 0.01861 + 2 - 0.01963 + 2 - 0.01963 + 2 - 0.020119 + 2 - 0.02119 + 2 - 0.02126 + 2 - 0.02126 + 2	0.00286   0.00335   0.00347   0.00347   0.00360   0.00		0.001481   0.001481   0.001547	0.04136 + 0.04236 + 0.04336 + 0.04336 + 0.04336 + 0.04336 + 0.04336 + 0.04336 + 0.04336 + 0.04336
a <sup>o</sup> s	+ 0"1243 + 0.1261 0.1280 + 0.1380 + 0.1380 + 0.1336 + 0.1373 + 0.1373	0.000000000000000000000000000000000000	+ 0.1613 + 0.1631 + 0.1649 + 0.1649 + 0.1704 + 0.1740 + 0.1740 + 0.1776	+ + + 0.1794 0.1820 0.1820 0.1820 0.1820 0.1830 0.1930 0.1933 0.1933	+ 0.1971 + 0.1988 + 0.2006 + 0.2041 + 0.2041 + 0.2043 + 0.2073 + 0.2103 + 0.2110	+ 0.21/4 0.21/6 0.21/6 0.21/7 0.22/7 0.22/7 0.22/7 0.22/7 0.22/7 0.22/7 0.22/7 0.22/7 0.22/7 0.22/7 0.22/7
G <sub>2</sub>	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ 0.007 4536 - 64 + 0.007 5462 - 65 + 0.007 7238 - 67 + 0.007 7238 - 67 + 0.007 9208 - 68 + 0.007 9108 - 68 + 0.008 0005 - 69 + 0.008 0005 - 71 + 0.008 1780 - 71	+ 0.008 3330   72 + 0.008 4395   73 + 0.008 534   74 + 0.008 6134   74 + 0.008 6133   75 + 0.008 8646   77 + 0.008 9431   78 + 0.009 0271   78 + 0.009 1084   79	+ 0.009 1889   - 79 + 0.009 3457   80 + 0.009 3478   81 + 0.009 5039   83 + 0.009 5039   83 + 0.009 5039   83 + 0.009 5039   83 + 0.009 5039   83 + 0.009 8355   84 + 0.009 8855   84	+ 0.009 9548   86 + 0.010 0373   87 + 0.010 1700   88 + 0.010 1700   88 + 0.010 1300   89 + 0.010 3495   90 + 0.010 5132   90 + 0.010 5132   90 + 0.010 5132   90 + 0.010 5134   91	+ 0.010 6449   92 + 0.010 7095   93 + 0.010 8364   93 + 0.010 8366   94 + 0.011 0302   95 + 0.011 1390   97 + 0.011 1390   97 + 0.011 1391   97
2 1 0	0.008 437   5   6   6   6   6   6   6   6   6   6	0.028 995   0.028 995   0.028 995   0.028 995   0.028 995   0.028 995   0.028 995   0.027	0.027 853 0.027 866 0.027 710 0.027 710 0.027 661 0.027 561 0.027	0.027 337	0.026 810 0.026 820 0.026 834 0.026 837 0.026 837	0.025 500 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
a°°	+ 0.00514 0.00514 0.00514 0.00514 0.00518 0.00518 0.00518 0.00518	0.000567 0.000577 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586 0.000586	+ 0.00607 + 0.00616 0.00616 0.00628 0.00633 0.00631 0.00643 0.00643 0.00643	+ 0.00649 + 0.00657 + 0.00657 + 0.00668 + 0.00672 + 0.00688 + 0.00689 + 0.00683	+ 0.00687 0.00691 0.00694 0.00698 0.00705 0.00705 0.00712 0.00718	+ 0.00722 + 0.00736 + 0.00734 + 0.00734 + 0.00734 + 0.00745 + 0.00745 + 0.00745 + 0.00745
13h	0 = 0 = 0 = 0 = 0	0112113	0 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 3	0 1 4 4 4 4 4 4 4 4 4	0 2 2 2 2 2 3 2 3 2 5 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 1850}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

81\*

◣.	
_	
7	7
7	3
7	3
9	5
3	ġ
3	Ģ
9	9
9	9
5	ה ה
5	
÷	
÷	2101
	ומומו
900	TOTOT
900	TOTOT
÷	TOTOT
900	

	1	1111111	111111111	111111111	1111111111	11111111111
$d_3^2$	0"02051 0.03077 0.02103 0.02139 0.02139 0.02205 0.02231 0.02231	0.02307 0.02337 0.02383 0.02407 0.02436 0.02456 0.02505	0.02533 0.02577 0.02601 0.02648 0.02672 0.02672 0.02673 0.02741	02786 02808 02830 02853 02895 029916 02998	0.02999 0.03019 0.03039 0.03058 0.03078 0.03097 0.03134 0.03134	0.03188 0.0320 0.0320 0.0320 0.0320 0.0330 0.03330 0.03330
	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++
<i>d</i>	o''0932 0.0941 0.0945 0.0956 0.0958 0.0966 0.0960	0.0974 0.0978 0.0985 0.0985 0.0996 0.0999 0.1002	0.1009 0.1015 0.1016 0.1020 0.1028 0.1028 0.1031	0.1036 0.1038 0.1042 0.1044 0.1046 0.1048 0.1049	0.1054 0.1055 0.1057 0.1059 0.1061 0.1063 0.1063	0010065
	111111111	111111111	11111111	111111111	111111111	1111111111
ಶ್ಚ	-0000000000000000000000000000000000000	0.147	000000000000000000000000000000000000000	0.141 0.140 0.139 0.138 0.138 0.137	0.137 0.135 0.135 0.135 0.134 0.134	0.133
	\$2555555555555555555555555555555555555	++++++++++	+++++++++	8888844444 +++++++++	**************************************	######################################
	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	1749 15914 15914 1300 1300 1130 1014 1014 1014 1014 10	0674 02375 0	8904 886904 7767 7767 7766 7766 7766 7766 7766 77	6468 61868 55013 7403 7403 740 740 740 740 740 740 740 740 740	3408 3069 3069 23725 23725 1659 1659 1659 1763 1763 1763 1763 1763 1763 1763 1763
a <sup>3</sup>	888888888	3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	3 4 4 4 4 6 8 8 8 8 8	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	8888888888888	6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6
	11111111	111111111			111111111	1111111111
	H 0 0x0 4 H F W 0 W		0.088.08.04.07		1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	1 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
g,3	0.006 900 0.006 789 0.006 676 0.006 651 0.006 451 0.006 233 0.006 223	0.005 877 0.005 761 0.005 528 0.005 511 0.005 413 0.005 175 0.005 056 0.004 937	0.004 659 0.004 458 0.004 458 0.004 338 0.004 216 0.003 973 0.003 851 0.003 607	0.003 484 0.003 351 0.003 238 0.003 114 0.002 900 0.002 742 0.002 493 0.002 493	0.002 243 0.002 118 0.001 903 0.001 867 0.001 741 0.001 615 0.001 363 0.001 237	0.000 988 0.000 838 0.000 733 0.000 479 0.000 235 0.000 296 0.000 288 0.000 288
	\$ 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 4 4 4 4 4 4 4	++++++++++	+++++++++	+++++++++	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	+++++++
	++++++++	+++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++
$a_3^{\rm r}$	0.00198 0.00202 0.00203 0.00214 0.00218 0.00223 0.00239	0.00238 0.00247 0.00251 0.00255 0.00256 0.00269 0.00278	0.00282 0.00292 0.00293 0.00391 0.00311 0.00311 0.00321 0.00321	0.00331 0.00341 0.00341 0.00351 0.00350 0.00367 0.00373	0.00383 0.00398 0.00394 0.00405 0.00416 0.00416 0.00423	0.00439 0.00444 0.00456 0.00456 0.00473 0.00473 0.00473
	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
<b>a</b> 3	0.0059 0.0059 0.0058 0.0057 0.0057 0.0055 0.0055	0.0054 0.0053 0.0053 0.0051 0.0050 0.0050 0.0050	0.0048 0.0047 0.0045 0.0045 0.0045 0.0044 0.0043	0.0041 0.0041 0.0033 0.0033 0.0033 0.0037	0.0035 0.0034 0.0034 0.0033 0.0033 0.0031 0.0031	0.0029 0.0029 0.0027 0.0027 0.0026 0.0026 0.0024
	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++
	++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	*******
a,	0.04873 0.04947 0.05021 0.05171 0.05174 0.05322 0.05322	0.05627 0.05784 0.05784 0.05860 0.05938 0.06017 0.06055 0.06174	0.00413 0.00543 0.00573 0.00634 0.00634 0.00637 0.00597 0.00597 0.00597	0.07224 0.07308 0.07388 0.07471 0.07554 0.07720 0.07720 0.07803 0.07887	0.08054 0.08138 0.08230 0.08306 0.08474 0.08558 0.08558	0.08897 0.08982 0.09055 0.09151 0.09336 0.09491 0.09491 0.09576 0.095746
		111111111	111111111	111111111	1111111111	[[]]
	++++++	++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++
do	0"2314 0.2331 0.2364 0.2364 0.2369 0.2397 0.2463 0.2463	0.2479 0.2511 0.2528 0.2550 0.2550 0.2576 0.2576	0.2639 0.2655 0.2686 0.2702 0.273 0.273 0.2749	0.2795 0.2825 0.2840 0.2855 0.2870 0.2885 0.2900 0.2915	0.2945 0.2945 0.2974 0.3933 0.3934 0.3946	0.3089 0.3103 0.3117 0.3131 0.3159 0.3187 0.3200 0.3204
	++++++++++ 5%%&&&§§§§	\$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$	8886666888	88888888888	+++++++++	+++++++++
	111111111	111111111	1111111111	1111111111	111111111	
2,2	011 2541 011 3541 011 3658 011 4740 011 5787 011 6799 011 7991	011 7777 011 8250 011 9775 011 9620 012 0659 012 0968 012 1319	012 2113 012 2496 012 2870 012 3835 012 3535 012 4272 012 4599 012 4599	12 5522 12 6590 12 6690 12 6619 12 7110 12 7341	012 7976 012 8380 012 8320 012 8522 012 8838 012 8838 012 9831 012 9238	012 9455 012 9545 012 9534 012 9777 012 9827 012 993 012 993 050 050
	++++++++	+++++++	**************************************	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++	++++++++++
	111111111	111111111	111111111	111111111	111111111	1
a,	5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	865 447 793 444 197 197	3 4 4 4 1 1 3 3 4 4 1 1 3 3 4 4 1 1 3 3 4 5 2 1 4 1 1 4 4 5 3 4 5 2 1 4 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 4 5 5 2 1 4 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	33 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
	0.025		000000000000000000000000000000000000000	000000000000000000000000000000000000000	000000000000000000000000000000000000000	0.0001
	000000000	000000000	000000000	000000000	000000000	0000000000
°2°	0.00752 0.00753 0.00763 0.00763 0.00763 0.00773 0.00773	00798 00798 00798 00799 00799	0.00800 0.00804 0.00804 0.00809 0.00801 0.00811 0.00811	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	0.00829 0.00831 0.00831 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833	0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833
	* + + + + + + + + + + + + + + + + + + +	6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
14h	0 H 4 W 4 N 0 V 8 Q	0111111111110	8 1 2 2 4 2 2 2 2 2	3334334	6 1 4 1 1 1 1 1 4 4 4	8 H & E & N & P & 90

Digitized by Google

Die Zahlen der sweiten Bubcolumnen sind mit r \_ to \_ 1850 zu multinliairen, und sind in Rinheiten der letzten Peolinzie angesetzt.

	111111111											
a23	+ 0.03336 + 0.03336 + 0.03336 + 0.03436 + 0.034436 + 0.034436 + 0.03456 + 0.03456	+ 0.03479 + 0.03480 + 0.03512 + 0.03512 + 0.03534 + 0.0354 + 0.0354 + 0.03558 + 0.03558	+ 0.03574 + 0.03588 + 0.03588 + 0.03501 + 0.03617 + 0.03617 + 0.03617 + 0.03622	+++ 0.03534 0.03334 0.03533 0.03545 0.03545 0.03545 0.03545 0.03545 0.03545	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ 0.03621 + 0.03631 + 0.03593 + 0.03593 + 0.03593 + 0.03593 + 0.03593 + 0.03593 + 0.03593 + 0.03593 + 0.03593						
d <sup>1</sup> 3	0.1067   0.1067   0.1067   0.1066   0.1065   0.1065   0.1063	0.1006       0.1005       0.1005       0.1005       0.1005     0.1005   0.1005	- 0.1047 - 0.1043 - 0.1041 - 0.1031 - 0.1037 - 0.1032 - 0.1030	0.1025   0.1026   0.1016   0.1017   0.1017   0.1001   0.1004   0.0998	0.0994 0.0997 0.0997 0.0997 0.0978 0.0978 0.0978	0.0926						
Se.		180 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	0.108 0.108	0.103 0.003 0.003	++++++++++ 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0						
$a_3^3$	0.002 9776 0.002 9383 + 3 0.002 8584 + 37 0.002 8177 0.002 7765 + 36 0.002 6366 + 35 0.002 6366 + 33 0.002 6306 + 33	0.002 5635 + 33 0.002 5195 + 33 0.002 4751 + 31 0.002 3851 + 31 0.002 3851 + 30 0.002 3934 + 30 0.002 2470 + 28 0.002 2002 + 28	0.002 1055 + 27 0.002 0375 + 27 0.001 9607 + 26 0.001 9117 + 25 0.001 8128 + 23 0.001 8128 + 23 0.001 7127 + 23 0.001 7127 + 23	9.001 6114 + 21 0.001 5604 + 20 0.001 5591 + 10 0.001 4575 + 110 0.001 3336 + 117 0.001 3487 + 116 0.001 3487 + 116 0.001 1980 + 115 0.001 1980 + 115	0.001 0899 + 14 0.001 0365 + 13 0.000 0309 + 13 0.000 0309   113 0.000 0309   113 0.000 0309   113 0.000 0309   113 0.000 0309   113 0.000 0309   139 0.000 030   139 0.000 03	0.000 5496 + 0.000 6497 + 0.000						
	000000000	00000000	+++++	111111111	+++++++	+++++++++						
a3	- 04000 281 - 0.000 407 - 0.000 534 - 0.000 534 - 0.000 913 - 0.000 913 - 0.001 206 - 0.001 206	- 0.001 544 - 0.001 670 - 0.001 971 - 0.002 971 - 0.002 172 - 0.002 172 - 0.002 472 - 0.002 547	- 0.002 796 - 0.002 920 - 0.003 104 - 0.003 191 - 0.003 115 - 0.003 153 - 0.003 783 - 0.003 783	- 0.004 026 - 0.004 148 - 0.004 330 - 0.004 330 - 0.004 310 - 0.004 31 - 0.004 37 - 0.004 89 - 0.004 989	- 0.005 226 - 0.005 344 - 0.005 5452 - 0.005 576 - 0.005 5812 - 0.005 5812 - 0.005 018 - 0.005 018	0.006 386   0.006 500   0.006 613   0.006 613   0.007 150   0.007 180   0.007 180   0.007 180						
a <sub>3</sub>	+ + + 0.00503 + 0.00503 + 0.00503 + 0.00537 + 0.00537 + 0.0054 + 0.0054 + 0.0054 + 0.00553	+ 0.00558 + 0.00574 + 0.00577 + 0.00589 + 0.00	1 + + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ 0.0068 + 0.00695 + 0.00695 + 0.00711 + 0.00711 + 0.00711 + 0.00731 + 1.00731 + 0.00731 + 0.00731 + 1.00731 +	+ 0.00759 + 0.00756 + 0.00769 + 0.00776 + 0.00782 + 0.00782 + 0.00782 + 0.00803 + 1	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++						
a <sub>3</sub>	+ 0.0023 + 0.0023 + 0.0023 + 0.0020 + 0.0020 + 0.0019 + 0.0018	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	++++++		0.0009 0.0009 0.0009 0.0009 0.0011 0.0011 0.0011						
$d_2^1$	8 + + + + + + + + + + + + + + + + + + +	0.10596 + 9 0.10586 + 9 0.10586 + 9 0.10587 + 9 0.10587 + 9 0.10587 + 10 0.11018 + 10 0.1137 + 10 0.1137 + 10	- 0.11439 + 10 - 0.11632 + 10 - 0.11639 + 10 - 0.11639 + 10 - 0.11639 + 10 - 0.11639 + 10 - 0.11639 + 10 - 0.11639 + 10 - 0.12194 + 10	0.12269   H   11   12   13   14   15   15   15   15   15   15   15	0.13080 + 111 0.13159 + 111 0.13318 + 122 0.13307 + 123 0.13307 + 123 0.13304 + 123 0.13304 + 123 0.13310 + 123 0.13310 + 123 0.13310 + 123	0.13865 + 12 0.13942 + 12 0.14903 + 12 0.14473 + 12 0.14474 + 12 0.14474 + 12 0.14474 + 12 0.14474 + 13 0.14474 +	+ 0.3227 + 0.3417 + 1 + 0.3254 + 1 + 0.3264 + 1 + 0.3304 + 1 + 0.3304 + 1 + 0.3324 + 1 + 0.3347 + 1	0.3360 0.3386 0.3386 0.3424 0.3424 0.3424 0.3424 0.3424 0.3424 0.3424 0.3424 0.3461 0.3461 0.3461 0.3461	0.3358 0.3358 0.3354 0.3354 0.3354 0.3358 0.3358 0.3358	0.3562 0.3617 0.3624 0.3654 0.3654 0.3654 0.3654 0.3654 0.3654 0.3656 0.	0.3718 0.3728 0.3739 0.3750 0.3771 0.3771 0.3782 0.3782 0.3782 0.3803 0.3803 0.3803 0.3803	0.3823 0.3833 0.3833 0.3833 0.3863
<i>a</i> <sup>2</sup>	+ 6012 9959 - 112 + 0.012 9945 - 112 + 0.012 9930 - 112 + 0.012 9877 - 112 + 0.012 9877 - 112 + 0.012 9877 - 112 + 0.012 9633 - 112 + 0.012 9633 - 112	+ 0.012 9455 + 0.012 9351 + 0.012 9351 + 0.012 9351 + 0.012 8838 + 0.012 8838 + 0.012 8835 + 0.012 8850 + 0.012 8168 + 0.012 8168	+ 0.012 7976 + 0.012 7774 + 0.012 7734 + 0.012 7341 + 0.012 6869 + 0.012 6869 + 0.012 6899 + 0.012 6819 + 0.012 6819 + 0.012 6819 + 0.012 6811 + 0.012 6811	+ 0.012 5322	+ 0.012 2113	+ 0.011 7775   102 + 0.011 7291   101 + 0.011 6799   101 + 0.011 8787   100 + 0.01						
a,	- 0-0-00 609 - 3 - 0-0-00 609 - 3 - 0-0-00 615 - 3 - 0-0-00 615 - 3 - 0-0-00 615 - 3 - 0-0-00 615 - 3 - 0-0-00 615 - 3 - 0-0-019 638 - 3	- 0.019 741 - 0.019 643 - 0.019 543 - 0.019 547 - 0.019 347 - 0.019 148 - 0.018 947 - 0.018 946 - 0.018 947 - 0.018 946 - 0.018 946 - 0.018 946 - 0.018 946 - 0.018 946 - 0.018 946 - 0.018 947 - 0.018 946 - 0.01	- 0.018 745 - 0.018 643 - 0.018 541 - 0.018 541 - 0.018 341 - 0.017 93 - 0.017 93 - 0.017 818	- 0.017 713 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 13 - 1	- 0.016 648 - 0.016 549 - 0.016 549 - 0.016 549 - 0.016 541 - 0.016 541 - 0.016 541 - 0.015 544 - 0.01	- 0.015 551 - 2 - 0.015 440 - 2 - 0.015 440 - 2 - 0.015 348 - 2 - 0.015 348 - 2 - 0.015 344 - 2 - 0.014 789 - 0.014 789 - 2 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 - 0.014 789 -						
a°°	0.00833 0.0083 0.	0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833 0.00833	0.00822 0.0082 0.0082 0.0082 0.0082 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.00822 0.	+ + 0.00817 0.00817 0.00818 0.00818 0.00801 0.00809 0.00809 0.00804 0.00804	+ 0.00800 + 0.00798 + 0.00796 + 0.00792 + 0.00792 + 0.00787 + 0.00787 + 0.00787 + 0.00787 + 0.00787 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	+ 0.00778   0   0   0   0   0   0   0   0   0						
15h	0 + 4 W + NO V @ Q	0112111100	0 2 2 2 3 3 3 5 5 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	9 33 43 43 43 63 63 63 63 63 63 63 63 63 63 63 63 63	0 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	8 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5						

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 1850}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

_	

$d_3^{\mu}$	+ 0.03533 + 0.03533 + 0.03534 + 0.03534 + 0.03534 + 0.03537 + 0.03537 + 0.03488 + 0.03	+ 0.03442 + 0.03429 + 0.03415 + 0.03415 + 0.03371 + 0.03355 + 0.03335 + 0.03336 + 0.03336 + 0.03336	+ 0.03289	+ 0.03095 + 0.03073 + 0.03039 + 0.03039 + 0.03039 + 0.03939 + 0.03935 + 0.03	+ 0.02861 + 0.02836 + 0.02810 + 0.02784 + 0.02731 + 0.02794 + 0.02676 + 0.02676 + 0.02686 + 0.02680	+ 0.02501 - 3 + 0.02503 - 3 + 0.02504 - 3 + 0.02474 - 3 + 0.02413 - 3 + 0.02413 - 3 + 0.02301 - 3 + 0.02301 - 3 + 0.02301 - 3 + 0.02301 - 3
$a_3^{\scriptscriptstyle \rm I}$	- 0.0911 - 0.0901 - 0.0890 - 0.0891 - 0.0891 - 0.0875 - 0.0875	- 0.0858 - 0.08547 - 0.0841 - 0.0835 - 0.0829 - 0.0823 - 0.0823 - 0.0811	- 0.0799 - 0.07986 - 0.0786 - 0.0774 - 0.0767 - 0.0760 - 0.0760	- 0.0734 - 0.0727 - 0.0723 - 0.0713 - 0.0699 - 0.0691 - 0.0691	0.0662 0.0653 0.0640 0.0633 0.0603 0.0603	0.0586 0.0576 0.0577 0.0554 0.0554 0.0554 0.0530 0.0531
ii aro	+++++++++	++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++0.072 10.000 10.00	++++++++++++++++++++	+ 0.055 + 0.055 + 0.055 + 0.055 + 0.051 + 0.051 + 0.051 + 0.051
$a_3^3$	0.000 0000 0.000 0551 0.000	+ 0.000 \$496   7 + 0.000 \$6047   9 + 0.000 \$731   9 + 0.000 \$751   10 + 0.000 \$755   11 + 0.000 \$935   12 + 0.000 \$930   13 + 0.000 \$930   13 + 0.000 \$930   13	+ 0.001 0899   14 + 0.001 1430   15 + 0.001 1500   15 + 0.001 1500   15 + 0.001 335   16 + 0.001 335   16 + 0.001 455   16 + 0.001 595   10 + 0.001 595   10	+ 0.001 66114   - 21 + 0.001 6622   - 22 + 0.001 7639   - 23 + 0.001 8634   - 24 + 0.001 8634   - 24 + 0.001 8634   - 25 + 0.001 9607   - 25 + 0.002 0907   - 25 + 0.002	+ 0.002 1055 + 0.002 1330 - 28 + 0.002 2470 - 29 + 0.002 2470 - 29 + 0.002 2470 - 31 + 0.002 3351 - 31 + 0.002 4303 - 31 + 0.002 4303 - 31	+ 0.002 5635 - 33 + 0.002 6500 - 34 + 0.002 6500 - 35 + 0.002 7458 - 35 + 0.002 7745 - 36 + 0.002 8177 - 37 + 0.002 8884 - 38 + 0.002 9884 - 38 + 0.002 9786 - 38
u33	- 0.007 498 + 2 - 0.007 606 + 2 - 0.007 811 + 3 - 0.007 811 + 3 - 0.008 931 + 3 - 0.008 138 + 3 - 0.008 346 + 3 - 0.008 346 + 3 - 0.008 346 + 3	- 0.008 553 - 0.008 654 - 0.008 654 - 0.008 654 - 0.008 656 - 0.008 656 - 0.009 654 - 0.009 654 - 0.009 754 - 0.00	- 0.000 541 - 0.009 531 - 0.009 631 - 0.009 834 - 0.010 009 - 0.010 100 - 0.010 101 - 0.010 101 - 0.010 370 - 0.01	0.010 458 0.010 458 0.010 546 0.010 788 0.010 873 0.010 970 0.011 134 0.011 1315 0.011 1315 0.011 1315	0.0011 395 0.0011 374 0.0011 374 0.0011 550 0.001 562 0.001 752 0.001 973 0.001 973 0.001 973	
$a_3^1$	+ 0.00834 + 1 + 0.00834 + 1 + 0.00830 + 1 + 0.00933 + 1 + 0.00931 + 1 + 0.00931 + 1 + 0.00931 + 1 + 0.00931 + 1	+ 0.00940 + 0.00958 + 0.00958 + 0.00958 + 0.00970 + 0.00970 + 0.00988 + 0.00	+ 0.00999 + 1 + 0.01005 + 1 + 0.01017 + 1 + 0.01028 + 1 + 0.01038 + 1 + 0.01039 + 1 + 0.01039 + 1 + 0.01050 + 1	+ 0.01056 + 0.01061 + 0.01066 + 11 + 0.01062 + 0.01083 + 11 + 0.01093 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 11 + 0.01093 + 0.0109 + 0.01093 + 0.01093 + 0.010	+ + + + 0.01108 + 0.01113 + 0.01113 + 0.01133 + 1 + 0.01133 + 0.01142 + 0.01151 + 0.01151 + 0.01151	+ 0.001136 + 0.001165 + 0.001174 + 0.001174 + 0.001178 + 0.001187 + 0.00187 + 0.
$a_3^{\circ}$	- 0.0013 - 0.0014 - 0.0015 - 0.0016 - 0.0017 - 0.0017	- 0.0019   - 0.0019   - 0.0019   - 0.0020   - 0.0021   - 0.0021   - 0.0022		0.0028   0.0029   0.0029   0.0030   0.0030   0.0031   0.0031	0.0032   0.0033   0.0034   0.0034   0.0034   0.0035	
$d_2^{\rm I}$	- 0"14619 + 13 - 0.14693 + 13 - 0.14766 + 13 - 0.14819 + 13 - 0.14911 + 13 - 0.14911 + 13 - 0.15166 + 13 - 0.15166 + 13 - 0.15166 + 13	- 0.15336 + 13 - 0.15436 + 13 - 0.15437 + 13 - 0.15547 + 14 - 0.15547 + 14 - 0.15547 + 14 - 0.15548 + 14 - 0.15880 + 14 - 0.15886 + 14	1 - 0.1601.0 - 1.1601.	- 0.16638 + 14 - 0.16698 + 14 - 0.16876 + 14 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16932 + 15 - 0.17946 + 15 - 0.17102 + 15 - 0.17103 + 15	-0.17212 -0.1730 -0.1730 -0.1730 -0.1734 -0.1746 -0.1746 -0.1746 -0.1746 -0.1746 -0.1746 -0.1746 -0.1761 -0.17	- 0.1773 - 0.1773 - 0.1773 - 0.1773 - 0.1737 - 0.17
$a_2^{\circ}$	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
$a_2^2$	+ 0011 2541 - 97 + 0.011 1970 - 97 + 0.011 1970 - 97 + 0.011 0300 - 96 + 0.011 0300 - 95 + 0.010 9500 - 94 + 0.010 9500 - 94 + 0.010 856 - 94 + 0.010 876 - 94	+ 0.010 6449   92 + 0.010 5794   91 + 0.010 5137   90 + 0.010 3783   90 + 0.010 3783   80 + 0.010 1700   88 + 0.010 0950   87 + 0.010 0950   87 + 0.010 0950   87	+ 0.009 9548 - 86 + 0.009 8815 - 88 + 0.009 9715 - 84 + 0.009 6575 - 83 + 0.009 6599 - 83 + 0.009 5099 - 82 + 0.009 4208 - 81 + 0.009 4208 - 81 + 0.009 3478 - 81	+ 0.000 1889 - 79 + 0.000 1084 - 79 + 0.000 0271 - 77 + 0.008 8656 - 77 + 0.008 8733 - 75 + 0.008 6573 - 75 + 0.008 6574 - 74 + 0.008 5244 - 74 + 0.008 5344 - 74	+ 0.008 3530 - 77 + 0.008 268 - 71 + 0.008 2695 - 70 + 0.008 0005 - 69 + 0.007 9106 - 68 + 0.007 7308 - 67 + 0.007 7308 - 67 + 0.007 7308 - 67 + 0.007 7308 - 67	+ 0.007 4336 - 64 + 0.007 3664 - 64 + 0.007 3664 - 63 + 0.007 1744 - 63 + 0.000 9823 - 60 + 0.000 9833 - 60 + 0.000 6833 - 60 + 0.000 6833 - 60 + 0.000 6833 - 60 + 0.000 6833 - 63 + 0.000 6833
$a_2^1$	- 0.011 425 - 2.0014 425 - 2.0014 136 - 2.0014 136 - 2.0014 136 - 2.0014 136 - 2.0014 136 - 2.0013 136 - 2.0013 138 - 2.00	0.013 271   0.013 271   0.013 154   0.013 154   0.012 802   0.012 802   0.012 802   0.012 802   0.012 803   0.01	- 0.012 092 - 2 - 0.011 973 - 2 - 0.011 673 - 2 - 0.011 673 - 2 - 0.011 373 - 2 - 0.011 373 - 2 - 0.011 373 - 2 - 0.011 373 - 2 - 0.011 373 - 2	0.010 889   0.010 889   0.010 989   0.010		- 0.008 435 - 1 - 0.008 300 - 1 - 0.008 404 - 1 - 0.007 934 - 1 - 0.007 934 - 1 - 0.007 934 - 1 - 0.007 934 - 1 - 0.007 934 - 1 - 0.007 944 - 1 - 0.007 440 - 1 - 0.007 440 - 1
$a_2^{\circ}$	+ 0400752 + 0.00749 + 0.00746 + 0.00740 + 0.00737 + 0.00731 + 0.00731 + 0.00728 + 0.00728	+ 0.00722 0.00718 0.00718 0.00718 0.00718 0.00708 0.00708 0.00709 0	0.00689 0.00689 0.00689 0.00689 0.00674 0.00674 0.00664 0.006674 0.006573 0.006573	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0		20000000000000000000000000000000000000
16h	g = 4 w + 200 cm 0	0 H 4 W 4 80 0 0	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	388768433	6	0 H & W & W W W W & G C

Digitized by Google

1948 Zahlen der sweiten Rubminman abnd wit 2 \_ for 1850 ... multiniloisen und eind in Binhoiton der letsten Declinale enwestst.

	g.3323	0.02288 0.02256 0.02256 0.02158 0.02158 0.02091 0.02033 0.02033	0.01955 0.01885 0.01885 0.01849 0.01778 0.01776 0.01669 0.01633	0.01596 0.01538 0.01484 0.01486 0.01332 0.01332 0.01332	0.01216 0.01177 0.01178 0.01098 0.01099 0.00980 0.00980 0.00900 0.00900	0.00819 0.00779 0.00658 0.00658 0.00576 0.00576 0.00576 0.00576	0.003/1 0.003/1 0.003/3 0.002/4 0.002/4 0.002/4 0.000/3 0.000/4 0.000/4
	$d_3^1$	0.000000000000000000000000000000000000	0.0420 0.0411 0.0421 0.0394 0.0376 0.0367 0.0358	0.0331 0.0323 0.0313 0.0304 0.0295 0.0277 0.0277 0.0259	0.0240 0.0231 0.0222 0.0212 0.0213 0.0194 0.0175 0.0175	0.0147 0.0138 0.0138 0.0119 0.0110 0.0001 0.0001 0.0072	0.0053 0.0043 0.0024 0.0015 0.0014 0.0023 0.0023 0.0043
Part   Part	300						
4	ಜ್ಞ	04002 9776 0.003 0545 0.003 0545 0.003 1923 0.003 1859 0.003 2775 0.003 2775 0.003 3769	0.003 340 0.003 3740 0.003 4767 0.003 4703 0.003 5013 0.003 5316 0.003 504 0.003 5180	0.003 6468 0.003 7006 0.003 7266 0.003 7767 0.003 8409 0.003 8469 0.003 8469 0.003 8469	0.003 8994 0.003 91112 0.003 93112 0.003 9875 0.004 048 0.004 0375 0.004 0375	0.004 06/14 0.004 08/14 0.004 09/16 0.004 13/09 0.004 13/09 0.004 13/09 0.004 13/09 0.004 13/09 0.004 13/09 0.004 13/09 0.004 13/09 0.004 13/09 0.004 13/09	0.004 1749 0.004 1817 0.004 1817 0.004 1933 0.004 2019 0.004 2019 0.004 2095 0.004 2095 0.004 2109 0.004 2109 0.004 2109
	a33		++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	- 0.013 730 - 0.013 770 - 0.013 810 - 0.013 886 - 0.013 886 - 0.013 886 - 0.013 922 - 0.014 925 - 0.014 025		- 0.014 338 - 0.014 337 - 0.014 337 - 0.014 437 - 0.014 438 - 0.014 438 - 0.014 438 - 0.014 438 - 0.014 439 - 0.01	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
## Company   Com	g <sub>3</sub>	0.01209 0.01209 0.01209 0.01218 0.01222 0.01229 0.01239	0.01236 0.01239 0.01246 0.01249 0.01252 0.01253 0.01256	0.01267 0.01270 0.01273 0.01278 0.01280 0.01283 0.01283	0.01294 0.01294 0.01297 0.01297 0.01303 0.01306 0.01306	0.01309 0.01312 0.01312 0.01314 0.01315 0.01316 0.01318	0.01319 0.01320 0.01321 0.01321 0.01322 0.01323 0.01323 0.01323
Company   Comp	a <sub>3</sub>						8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
## 0.000319   0 -0.000 3194   0 -0.000 3196	$d_2^4$	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	- 0.1890s - 0.18933 - 0.18933 - 0.1901s - 0.1901s - 0.1911s - 0.19138	++++++++	0.19339 0.19338 0.19338 0.19430 0.19430 0.19430 0.19430 0.19430	0.019462 0.019462 0.019462 0.019483 0.0
## 1		0 0 4337 0 0 4357 0 0 4366 0 0 4366 0 0 4388 0 0 4388 0 0 4388 0 0 4388	00000000000000000000000000000000000000	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++	++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
## 1		0.006 4973 0.006 3000 0.006 3000 0.006 1000 0.005 1000 0.005 8996 0.005 5946 0.005 5946	0.005 4920 0.005 3890 0.005 2816 0.005 9730 0.004 9730 0.004 6581 0.004 5510	0.004 4446 0.004 3379 0.004 1379 0.004 1377 0.003 9077 0.003 5819 0.003 5819 0.003 4728	0.003 3634 0.003 1438 0.003 1438 0.003 9336 0.002 8126 0.002 7008 0.002 4796 0.002 3682	0.002 2566 0.002 1448 0.001 8086 0.001 6063 0.001 5838 0.001 4715 0.001 2455	0.001 1336 0.001 0196 0.000 9065 0.000 6801 0.000 3453 0.000 2268 0.000 1134 0.000 0000
### ### ### ### ### ### ### ### ### ##	d <sub>2</sub>	24 57 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	0.005 897   0.005 476   0.005 476   0.005 476   0.005 477   0.005 477   0.005 477   0.005 477   0.005 474   0.00	- 0.004 664 - 0.004 486 - 0.004 338 - 0.004 338 - 0.004 338 - 0.003 841 - 0.003 488 - 0.003 453	-0.003 333   -0.003 114   -0.003 064   -0.002 035   -0.002 035   -0.002 546   -0.002 546   -0.002 546   -0.002 116	- 0.002 026   0.002 026   0.001 896   0.001 766   0.001 376   0.000 245   0.000 855	0.000 725 0.000 595 0.000 304 0.000 304 0.000 073 0.000 073 0.000 177 0.000 177 0.000 178 0.000 178 0.000 178
€ 8 - 4 - 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4	3°C	0.00504 0.00504 0.00504 0.00484 0.00484 0.00474	0.00464 0.00458 0.00448 0.00448 0.00438 0.00437 0.00422	0.00411 0.00401 0.00395 0.00395 0.00379 0.00374 0.00374	0.00357 0.00352 0.00346 0.00341 0.00334 0.00334 0.00313 0.00313	0.00302 0.00297 0.00295 0.00285 0.00286 0.00268 0.00263	0.00246 0.00235 0.00235 0.00233 0.00223 0.00223 0.00223 0.00223 0.00230 0.00230
	17h	9 - 4 - 4 - 50 - 60	0 1 2 2 4 3 2 6 6	0 1 2 2 4 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	0 H # W 4 N 0 7 8 9	6 + 4 4 4 4 4 4 4 4	5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 185^o}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

\$\frac{1}{26} = 0.00136   0 + 0.008 033   + 2 = 0.006 3001   54 + 0.4313   + 1 = 0.18370 + 16   -0.0038   + 0.01391   0 = 0.018 554 + 3 + 0.003 0445    \$\frac{1}{26} = 0.00131   0 + 0.008 159   + 1 = -0.006 4976 + 15   -0.18139   + 16   -0.0038   + 0.01193   0 = 0.018 495 + 1   + 0.003 0445    \$\frac{1}{26} = 0.00131   0 + 0.008 159   + 10   +	000
---	-----

	000000000	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++	**************************************
$d_3^2$	0'000000000000000000000000000000000000	- 0.00413 - 0.00434 - 0.00533 - 0.00533 - 0.00533 - 0.00533 - 0.00533 - 0.00533 - 0.00533 - 0.00739	0.00819   0.00860   0.00960   0.00940   0.00980   0.010519   0.010519   0.010519	- 0.01216 - 0.01234 - 0.01332 - 0.01370 - 0.01446 - 0.01446 - 0.01521	0.01596   0.01633   0.01663   0.0174   0.01874   0.01884   0.01888	- 0.01935 - 0.01989 - 0.02033 - 0.02031 - 0.02191 - 0.02191 - 0.02191 - 0.02191 - 0.02191
$d_3^1$	+ 0.0042 + 0.0052 + 0.0051 + 0.0071 + 0.0109 + 0.0109 + 0.0118	+ + 0.0137 + + 0.0136 + 0.0156 + 0.0175 + 0.0178 + 0.0203 + 0.0203	+ + 0.023 + 0.0240 + 0.0259 + 0.0268 + 0.0277 + 0.0296 + 0.0396 + 0.0305	+ + 0.0333 + 0.0350 + 0.0350 + 0.0350 + 0.0376 + 0.0376 + 0.0396	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ 0.0500 + 0.0500 + 0.0517 + 0.0534 + 0.0534 + 0.0551 + 0.0551 + 0.0551 + 0.0553
3,00	0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000		0.019   0.020   0.021   0.024   0.024	0.028   0.028   0.030   0.034   0.034   0.034		1
ಕ್ಷ್ಮಣ	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ 0.004 1749   54 + 0.004 1674   54 + 0.004 1501   54 + 0.004 1501   54 + 0.004 1501   53 + 0.004 1189   53 + 0.004 1011   53 + 0.004 1011   53 + 0.004 1011   53 + 0.004 1011   53 + 0.004 1011   53 + 0.004 1011   53	+ 0.004 0674   53 + 0.004 0528   53 + 0.004 0315   52 + 0.004 0315   52 + 0.003 0675   53 + 0.003 0697   51 + 0.003 0697	+ 0.003 8004   100	+ 0.003 6468 - 47 + 0.003 1089 - 47 + 0.003 3904 - 47 + 0.003 3916 - 46 + 0.003 4701 - 45 + 0.003 4701 - 45 + 0.003 488 - 45 + 0.003 4707 - 44	+ 0.003 3408 - 43 + 0.003 3775 - 43 + 0.003 3775 - 41 + 0.003 620 - 41 + 0.003 1659 - 41 + 0.003 1659 - 40 + 0.003 1659 - 40 + 0.003 1659 - 40 + 0.003 1651 - 39
<b>a</b> <sup>2</sup> <sub>3</sub>	0.014 500   0.014 500   0.014 500   0.014 500   0.014 500   0.014 600   0.01	0.014 430	0.014 240		0.0013 538	
$u_3^{\rm I}$	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0.01318 0.01318 0.01318 0.01318 0.01318 0.01318 0.01318 0.01318 0.01318	+ 0.01307 0.01305 0.01306 0.01308 0.01208 0.01209 0.01209	+ 0.01288 0.01286 0.01284 0.01279 0.01271 0.01268	+ 0.01263 + 0.01264 + 0.01254 + 0.01254 + 0.01254 + 0.01254 + 0.01234 0.01234	+ 0.012331 0.01237 0.01238 0.01238 0.01238 0.01238 0.01238 0.01238 0.01393 0.01193
a°		0.0048   0.0048   0.0048   0.0047   0.0047   0.0047	0.0047		0.0043 0.0043 0.0043 0.0043 0.0043 0.0043 0.0043 0.0043	### ### ### ### #### #### ############
$d_2^1$	- 0'19493 + 17 - 0.19492 + 17 - 0.19492 + 17 - 0.19489 + 17 - 0.19489 + 17 - 0.19479 + 17 - 0.19479 + 17 - 0.19469 + 17	-0.19435 + 17 -0.19436 + 17 -0.19439 + 17 -0.19430 + 17 -0.19400 + 17 -0.19365 + 17 -0.19385 + 17 -0.19385 + 17	- 0.1934 - 0.1932 - 0.1937 - 0.1937 - 0.1937 - 0.1937 - 0.1933 - 0	- 0.19166 - 0.19138 - 0.19138 - 0.19041 - 0.19041 - 0.19041 - 0.19041 - 0.19041 - 0.18961 - 0.18	0.18975 1.0.18875 1.0.18875 1.0.18875 1.0.1873 1.0.	0.000000000000000000000000000000000000
S	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ + + 0.4395 + + + 0.4397 + + + 0.4397 + + + + 0.4376 + + + + 0.4376 + + + 0.4376 + + + 0.4376 + + + 0.4376 + + + 0.4376 + + + + 0.4376 + + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +
$a_2^2$	0.000 0.134 0.000 0.134 0.000 0.134 0.000 0.135 0.000 br>0.135 0.135	-0.001 1326 + 10 -0.001 2455 + 11 -0.001 2455 + 11 -0.001 47124 + 12 -0.001 5838 + 14 -0.001 5838 + 14 -0.001 5838 + 15 -0.001 5838 + 17 -0.001 5838 + 17 -0.001 5838 + 17 -0.001 5838 + 17 -0.002 9238 + 18 -0.002 1448 + 19	- 0.002 2566 + 20 - 0.002 3683 + 20 - 0.002 5098 + 22 - 0.002 7018 + 23 - 0.002 1018 + 23 - 0.002 1018 + 23 - 0.002 0332 + 23 - 0.003 0336 + 26 - 0.003 0337 + 28	- 0.003 3634 + 39 - 0.003 4728 + 30 - 0.003 5819 + 31 - 0.003 7924 + 33 - 0.004 01577 + 33 - 0.004 01577 + 33 - 0.004 338 + 31 - 0.004 339 + 38	- 0.004 (446 + 38 - 0.004 (5510 + 19 - 0.004 (5511 + 10 - 0.004 (5511 + 10 - 0.004 (5611 + 12 - 0.004 (5611 + 12 - 0.005 (5611	74 - 0.005 4920 - 1 10.005 5946 + 1 10
$a_2^{\scriptscriptstyle \mathrm{I}}$	+ 0.000 578 + 0.000 708 + 0.000 909 + 0.001 299 + 0.00	+ 0.001 879 + 0.002 139 + 0.002 139 + 0.002 139 + 0.002 139 + 0.002 139 + 0.002 138 + 0.003 188 + 0.003 148 + 0.00	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ 0.000 5753 + 0.000 586 + 0.000 506 + 0.000 517 + 0.000 517 + 0.000 617 + 0.000 617 + 0.000 618 + 0.0	+ 0.007 035 + 2 + 0.007 151 + 2 + 0.007 258 + 2 + 0.007 530 + 2 + 0.007 530 + 2 + 0.007 530 + 2 + 0.007 938 + 2 + 0.008 933 + 2 + 0.008 933 + 2 + 0.008 934 + 2
a°		+ + 0.00133 + 0.00127 + 0.00121 + 0.00116 + 0.00010 + 0.00003 + 0.00033 + 0.00033 + 0.00033 + 0.00033 + 0.00033	+ 0.00076 + 0.00071 + 0.00053 0 + 0.00054 0 + 0.00054 0 + 0.00038 0 + 0.00038 0 + 0.00038	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0.000033 0.000033 0.000034 0.000054 0.000054 0.000055 0.000054 0.000055	0.0000000000000000000000000000000000000
18h	g = 4 w + N 0 - 00 0	01121111110	0 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	3 8 8 3 3 4 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	6 1 4 th 4 2 2 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	0 1 2 2 2 3 3 4 4 5 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6

Tafel XII.

$d_3^{\mu}$	-0"c2288 + 3	- 0.03591 - 0.02620 - 0.02648 - 0.02704 - 0.02731 - 0.02731 - 0.02810 - 0.02810	- 0.02861 - 0.028861 - 0.028918 - 0.02938 - 0.02938 - 0.02928 - 0.03028 - 0.03028 - 0.03028 - 0.03028 - 0.03028	- 0.03105 - 0.03115 - 0.03137 - 0.03137 - 0.03137 - 0.03236 - 0.03233 - 0.032371		0.03442 0.03483 0.03483 0.03483 0.03483 0.03483 0.03483 0.03484 0.035844 0.03584 0.03584 0.03584 0.03584 0.03584 0.03584 0.03584 0.035
$d_3^{\rm r}$	++++ 0.05883 +0.05883 +0.05888 +0.05816 +0.05816 +0.0583 +0.05	++ 0.0666 ++ 0.0678 + 0.0693 ++ 0.0693 ++ 0.0708 ++ 0.0718 ++ 0.0729	++++0.0731 +0.0751 +0.0753 +0.0773 +0.0773 +0.0773 +0.0792	+++++++++ 80800000000000000000000000000	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ 0.0935 + 0.0935 + 0.0935 + 0.0946 + 0.0945 + 0.0955 + 0.0956 + 0.0956 + 0.0959
a <sup>3</sup> 3	0.053   0.053   0.055   0.057   0.059   0.059		- 0.068 - 0.070 - 0.071 - 0.071 - 0.073 - 0.074	0.077   0.077   0.077   0.080   0.081   0.082		
g <sub>3</sub>	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ 0.000 5635   33 + 0.000 5195   33 + 0.000 4791   31 + 0.000 4791   31 + 0.000 3395   30 + 0.000 2395   30 + 0.000 2474	+ 0.002 1055 - 27 + 0.002 0575 - 27 + 0.002 0507 - 25 + 0.001 0507 - 25 + 0.001 8128 - 23 + 0.001 8128 - 23 + 0.001 7127 - 22 + 0.001 1027 - 22 + 0.001 6622 - 23	+ 0.001 6114   21 + 0.001 5041   20 + 0.001 5041   10 + 0.001 5071   10 + 0.001 4076   18 + 0.001 4076   18 + 0.001 4076   15 + 0.001 1430   15 + 0.001 1430   15	+ 0.001 0899   14 + 0.001 0369   13 + 0.000 0339   13 + 0.000 0339   13 + 0.000 0331	0.000 0490 0490 0490 0490 0490 0490 0490
a33	- 0.012 359 + 3 - 0.012 359 + 3 - 0.012 294 + 3 - 0.012 156 + 3 - 0.012 156 + 3 - 0.012 156 + 3 - 0.011 944 + 3 - 0.011 872 + 3 - 0.011 798 + 3	- 0.011 724 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3 - 0.011 649 + 3	- 0.010 934 - 0.010 851 - 0.010 861 - 0.010 968 - 0.01			- 0.008 092 + 2 - 0.007 987 + 3 - 0.007 987 + 3 - 0.007 778 + 2 - 0.007 778 + 2 - 0.007 755 +
$a_3^1$	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	+ 0.01149 + 0.01139 + 0.01139 + 0.01125 + 0.01125 + 0.01110 + 0.01110 + 0.01110 + 0.01110	+ 0.01100 + 0.01095 + 1.001085 + 1.001085 + 1.001085 + 0.01085 + 0.01085 + 1.001085 + 1.	+ 0.01046 + 0.01041 + 0.01035 + 1 + 0.01035 + 1 + 0.01018 + 0.01018 + 0.01007 + 0.0100	+ 0.00089 + 0.00093 + 0.000977 + 0.00095 + 0.0	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
a <sub>3</sub>	0.0038     0.0037   0.0037   0.0037   0.0036   0.0038	0.0034 0.0033 0.0033 0.0033 0.0033 0.0033	0.0030   0.0030   0.0029   0.0029   0.0028	0.0025   0.0025   0.0025   0.0024   0.0024   0.0022	0.0021   0.0020   0.0020   0.0019   0.0019   0.0017	0.0016 0.0016 0.0016 0.0017 0.0017 0.0017 0.0017 0.0017 0.0017 0.0017 0.0017
$d_a^{\scriptscriptstyle \mathrm{I}}$		-0.17790 + 15 -0.17681 + 15 -0.17681 + 15 -0.17591 + 15 -0.17590 + 15 -0.17406 + 15 -0.17406 + 15 -0.17406 + 15 -0.17406 + 15 -0.17406 + 15	- 0.17212 + 15 - 0.17157 + 15 - 0.17157 + 15 - 0.17157 + 15 - 0.1698 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16874 + 15 - 0.16978 + 14	11 + 0.16638 11 + 0.16536 11 + 0.16536 11 + 0.16536 11 + 0.16336 11		- 0.15336 - 0.15366 - 0.15366 - 0.15366 - 0.15366 - 0.15364 - 0.14911 - 0.14911 - 0.14916 - 0.14
a <sup>c</sup>	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	1
a3		- 0.007 4536 + 64 - 0.007 5453 + 65 - 0.007 7208 + 67 - 0.007 7208 + 68 - 0.007 9208 + 69 - 0.008 9005 + 70 - 0.008 9000 + 70 - 0.008 1780 + 71	- 0.008 3330 + 72 - 0.008 4395 + 73 - 0.008 4395 + 74 - 0.008 6107 + 74 - 0.008 6107 + 74 - 0.008 6107 + 75 - 0.008 625 + 77 - 0.008 9425 + 77 - 0.009 9437 + 78 - 0.009 1084 + 79		0.000 9548 + 86	- 0.010 6449 + 99 - 0.010 7055 + 93 - 0.010 8364 + 94 - 0.011 8364 + 94 - 0.011 866 + 94 - 0.011 100 + 95 - 0.011 1390 + 96 - 0.011 1390 + 97 - 0.011 1390 + 97
$a_2^1$	+ + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+ 0.009 527 + 2 + 0.009 651 + 2 + 0.009 897 + 2 + 0.010 205 + 2 + 0.010 205 + 2 + 0.010 205 + 2 + 0.010 205 + 2 + 0.010 205 + 2 + 0.010 509 + 2 + 0.010 631 + 2	+ 0.010 753 + 2 + 0.010 874 + 3 + 0.011 874 + 3 + 0.011 876 + 3 + 0.011 878 + 3 + 0.011 478 + 3 + 0.011 888 + 3 + 0.011 888 + 3 + 0.011 888 + 3	+ 0.011 957 + 3 + 0.022 077 + 3 + 0.022 077 + 3 + 0.023 14 + 3 + 0.023 13 + 3 + 0.023 659 + 3 + 0.022 965 + 3 + 0.023 965 + 3	+ 0.003 319 + 0.013 375 + 0.013 375 + 0.013 375 + 0.013 505 + 0.013 605 + 0.013 605 + 0.014 605 + 0.01	+ 0.014 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40
$a_2^{\circ}$	0.00141 0.00141 0.00143 0.00145 0.00150 0.00160 0.00160 0.00174 0.00174	0.00183	0.00238 0.00233 0.00234 0.00244 0.00250 0.00250 0.00250 0.00250 0.00250	1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030 1 + 0.0030		
461	0 × 4 W 4 W 0 V 0 Q	0 11 2 2 1 1 2 1 1 2 1 1 2 1 1 2 1 1 1 2 1	012222000	0 H & W & W W W W W W W W W W W W W W W W	6 1 4 4 4 4 4 4 4 4	8 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 185c}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

-----

8
<b>M</b>
3
Ta

8 6	######################################	++++++++ + + + + + + + + + + + + + + +	+++++++++	**************************************	+++++++++ ~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~	000 6 4 4 0 0 6 5 4 0 +++++++++++ N 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4
g23	- 0.03553 - 0.03553 - 0.03576 - 0.03578 - 0.03589 - 0.03599 - 0.03609 - 0.03609	0.03626   0.03626   0.03633   0.03633   0.03641   0.03643   0.03643		- 0.03636 - 0.03622 - 0.03622 - 0.03622 - 0.03607 - 0.03563 - 0.03588	0.0354 0.0354 0.0354 0.0354 0.0354 0.03521 0.03521	0.03479 0.03479 0.03479 0.03479 0.03378 0.03378
A.1	++ 0.0987 + 0.0987 + 0.0987 + 0.0996 + 0.1009 + 0.1008	+ + 0.1036 + 0.1037 + 0.1031 + 0.1031 + 0.1038 + 0.1045 + 0.1045	+ 0.1051 + 0.1054 + 0.1060 + 0.1060 + 0.1060 + 0.1070 + 0.1070	+ + 0.1078 + 0.1080 + 0.1084 + 0.1086 + 0.1090 + 0.1090 + 0.1090 + 0.1090	4+++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++
a <sup>r</sup> o	0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000		001111111111111111111111111111111111111	0.113	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	000000000000000000000000000000000000000
	++++++++	+++++++++	1255 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	+++++++++	**************************************	3883388888 388838888888
$a_3^3$	04000 00051 - 0.000 0551 - 0.000 1102 - 0.000 2754 - 0.000 2754 - 0.000 3833 - 0.000 3833 - 0.000 4405	- 0.000 5496 - 0.000 6042 - 0.000 6587 - 0.000 8215 - 0.000 8215 - 0.000 8215 - 0.000 9330	- 0.001 0899 - 0.001 1430 - 0.001 1960 - 0.001 3012 - 0.001 3336 - 0.001 4556 - 0.001 5091	- 0.001 6114 - 0.001 6622 - 0.001 7137 - 0.001 8126 - 0.001 8624 - 0.001 8624 - 0.001 8624 - 0.001 8624 - 0.001 9697 - 0.002 0933	- 0.002 1055 - 0.002 1530 - 0.002 2470 - 0.002 2934 - 0.002 3955 - 0.002 3851 - 0.002 4751	- 0.002 5635 - 0.002 6970 - 0.002 6970 - 0.002 7348 - 0.002 7348 - 0.002 8584 - 0.002 8584 - 0.002 8584 - 0.002 8584 - 0.002 8584 - 0.002 89884 - 0.003 89884 - 0.003 89884
	++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+
$a_3^2$	- 0.000 011 - 0.006 900 - 0.006 789 - 0.006 676 - 0.006 451 - 0.006 333 - 0.006 108	- 0.005 877 - 0.005 761 - 0.005 761 - 0.005 818 - 0.005 117 - 0.005 175 - 0.005 175 - 0.005 175 - 0.005 175 - 0.005 175 - 0.005 175	- 0.004 699 - 0.004 579 - 0.004 458 - 0.004 338 - 0.004 995 - 0.003 873 - 0.003 729 - 0.003 729	- 0.003 484 - 0.003 361 - 0.003 238 - 0.003 114 - 0.002 990 - 0.002 742 - 0.002 617 - 0.002 617 - 0.002 617 - 0.002 617	- 0.002 243 - 0.002 1188 - 0.001 992 - 0.001 741 - 0.001 483 - 0.001 337 - 0.001 237	
	++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++
$a_3^{\rm r}$	+ + 0.00853 + + 0.00853 + 0.00853 + 0.00847 + 0.00834 + 0.00834 + 0.00837 + 0.00837 + 0.00837 + 0.00837	++++0.0080 ++++0.00798 +0.00769 +0.00769 +0.00769 +0.00769	+ 0.00736 + 0.00739 + 0.00733 + 0.00733 + 0.00733 + 0.00703 + 0.00690 + 0.00694 + 0.00694 + 0.00694	+ 0.00670 + 0.00657 + 0.00657 + 0.00638 + 0.00638 + 0.00638 + 0.00638	+++0.00009 +++0.00593 +0.00593 +0.00593 +0.00567 +0.00567 +0.00567 +0.00567 +0.00567	+ + 0.00542 + 0.00533 + 0.00533 + 0.00517 + 0.00517 + 0.00499 + 0.00498
$a_3^{\circ}$	0.0000   0.0000   0.0000   0.0000   0.0000   0.0000   0.0000   0.0000	1   1   1   1   1   1   1   1   1   1	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++0.0000 +++++0.0000 +0.0000 +++0.0000 +0.0000 +0.00000 +0.00000 +0.00000	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
·	++++++++	222222222	::::::::::::::::::::::::::::::::::::::	##########	2222220000 ++++++++++	00000000000 ++++++++++++
$d_2^1$	0"14619 - 0.14345 - 0.14471 - 0.14327 - 0.14327 - 0.14039 - 0.14035 - 0.14035	0.13865	0.013080	0.12260		0.00596 0.00341 0.00341 0.00341 0.00001 0.00001 0.00001 0.00001 0.00001 0.00001
	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
S <sub>E</sub>	+++ 0.3824 + 0.3824 + 0.3793 + 0.3793 + 0.3762 + 0.3762	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	++++0.3618 0.3572 +++++0.3583 0.3572 +++++0.3586 0.3524 0.3524	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
	2888888 i i i i	1033333	999 6 6 6 6 6 8 8 8 8 8 8	8666666666	11111111111	
$a_2^2$	145 100 100 100 100 100 100 100 100 100 10					
		m + + + + + + + + + + + + + + + + + + +	+++++++++	+++++++++	++++++++++	+++++++++++
$a_2^1$	+ 0.015 426 + 0.015 537 + 0.015 538 + 0.015 759 + 0.015 759 + 0.016 990 + 0.016 309 + 0.016 309 + 0.016 309 + 0.016 309	+ 0.016 532 + 0.016 633 + 0.016 743 + 0.016 938 + 0.017 1705 + 0.017 1705 + 0.017 384 + 0.017 384	+ 0.017 595 + 0.017 700 + 0.017 700 + 0.017 909 + 0.018 117 + 0.018 23 + 0.018 426 + 0.018 426 + 0.018 426	+ 0.018 633 + 0.018 733 + 0.018 833 + 0.019 833 + 0.019 238 + 0.019 238 + 0.019 238 + 0.019 238	+ 0.019 638 + 0.019 728 + 0.019 728 + 0.019 923 + 0.020 030 + 0.020 116 + 0.020 312 + 0.020 403 + 0.020 403	+ 0.020 593 + 0.020 687 + 0.020 974 + 0.021 959 + 0.021 152 + 0.021 343 + 0.021 343 + 0.021 343 + 0.021 343
a <sup>o</sup>	0.003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3 1.0003/3	1 + 0.00400 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + 1 +	0.00421 0.00423 1 0.00423 1 0.00433	0.00438 0.00438 0.00441 0.00441 0.00445 0.00445 0.00469 0.00469	11 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 +	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
20h	Q H 4 W 4 N O 1 00 0	0111111110	8 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2	333435433	6 4 4 4 4 4 4 4 4 4	3 H Z Z Z Z Z Z Z Z Z Z Z Z Z Z Z Z Z Z

	$a_3^1$ $a_3^2$ $a_3^3$ $a_3^0$ $a_3^1$ $a_3^1$ $a_3^1$ $a_3^2$ $a_3^$	0.000 547 0 0 0.003 0163 + 39 0 0.131 + 0.1102 0 0.03333 + 0.000 534 0 0.00333 + 0.000 534 0 0.00333 + 0.000 534 0 0.00333 + 0.000 534 0 0.00333 + 0.000 534 0 0.00333 + 0.1102 0 0.00335 0 0.00330 0 0.00333	\$\frac{94}{670}\$  \text{0.003} \\ \frac{3468}{670}\$  \text{0.003} \\ \frac{1}{2} \\ \f	0 - 0.003 6468 + 47 - 0.139 + 0.1089 - 0.02999 + 0.1087 + 0.1089 - 0.02999 + 0.1087	8904 + 50	0674 + 53	1877 + 54
Part   Part	$a_3^1$ $a_3^2$ $a_3^3$ $a_3^0$ $a_3^1$ $a_3^1$ $a_3^0$ $a_3^1$ $a_3^0$ $a_3^1$ $a_3^0$ $a_3^1$ $a_3^0$ $a_3^1$ $a_3^0$ $a_3^$	0.0000 407 0 - 0.0003 0165 3 + 59   - 0.131 + 0.1105   - 0.0000 534   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 534   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 544   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 544   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 544   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 544   - 0.133 + 0.1107   - 0.0001 545   - 0.133 + 0.1107   - 0.0001 545   - 0.133 + 0.1107   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.1105   - 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   -	544 0 -0.003 3408 + 43 -0.135 + 0.1103 -0.003 3408 + 44 -0.135 + 0.1103 -0.003 3406 + 44 -0.135 + 0.1103 -0.103 -0.103 -0.103 + 0.1103 -0.103 -0.103 + 0.1103 -0.103 -0.103 + 0.1103 -0.103 + 0.1103 -0.103 + 0.1103 -0.103 + 0.103 +	0 - 0.003 6468 + 47 - 0.139 + 0.1089 - 0.0083 6740 + 48 - 0.149 + 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.142 - 0.1074 - 0.1089 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0	890+ 450	0674 + 53	137 + 54
Part   Part	$a_3^{\rm t}$ $a_3^$	0.0000 407 0 - 0.0003 0165 3 + 59   - 0.131 + 0.1105   - 0.0000 534   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 534   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 544   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 544   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 544   - 0.132 + 0.1105   - 0.0000 544   - 0.133 + 0.1107   - 0.0001 545   - 0.133 + 0.1107   - 0.0001 545   - 0.133 + 0.1107   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   - 0.1105   - 0.1105   - 0.0001 545   - 0.134 + 0.1105   -	544 0 -0.003 3408 + 43 -0.135 + 0.1103 -0.003 3408 + 44 -0.135 + 0.1103 -0.003 3406 + 44 -0.135 + 0.1103 -0.103 -0.103 -0.103 + 0.1103 -0.103 -0.103 + 0.1103 -0.103 -0.103 + 0.1103 -0.103 + 0.1103 -0.103 + 0.1103 -0.103 + 0.103 +	0 - 0.003 6468 + 47 - 0.139 + 0.1089 - 0.0083 6740 + 48 - 0.149 + 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.1089 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.141 + 0.1079 - 0.142 - 0.1074 - 0.1089 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0.142 - 0.1079 - 0.142 - 0	890+ 450	0674 + 53	137 + 54
	$a_3^{\rm r}$ $a_3^$	0.000 547 0 0 0.003 0165 + 39 0 0.0131 + 0.000 534 0 0 0.000 534 0 0 0.000 534 0 0 0.000 534 0 0 0.000 534 0 0 0.000 534 0 0.0	\$44  900  900  900  900  900  900  900	0 - 0.003 6468 + 47 - 0.139 + 0.003 7006 + 48 - 0.139 + 0.139	8904 9112 912 912 913 914 915 916 917 918 918 918 918 918 918 918 918	0674 + 53 0674 + 53 0674 + 53 0774 + 63 0774	14749 18677 + 54
## Company of the com	$a_3^{\rm r}$ $a_3^{\rm s}$ $a_3^{\rm s}$ $a_3^{\rm s}$ $a_3^{\rm o}$ $a_3^$	0.000 407 0 - 0.003 0163 + 39 - 0.131 0.000 534 0 - 0.003 0545 + 40 - 0.131 0.000 671 0 - 0.003 0545 + 40 - 0.131 0.000 787 0 - 0.003 1839 + 41 - 0.133 0.001 140 0 - 0.003 1659 + 41 - 0.133 0.001 140 0 - 0.003 2759 + 41 - 0.134 0.001 150 0 - 0.003 2759 + 41 - 0.134 0.001 150 0 - 0.003 2759 + 42 - 0.134 0.001 150 0 - 0.003 3759 + 42 - 0.134	544 0 - 0.003 3408 + 43 - 0.135 670 0 - 0.003 7740 + 44 - 0.135 9921 0 - 0.003 403 + 45 - 0.136 047 0 - 0.003 4703 + 45 - 0.136 172 0 - 0.003 503 + 45 - 0.137 172 0 - 0.003 503 + 45 - 0.137 173 0 - 0.003 503 + 45 - 0.137 174 0 - 0.003 503 + 45 - 0.137 175 0 - 0.003 503 + 45 - 0.138 175 0 - 0.003 503 + 47 - 0.138 175 0 - 0.003 503 + 47 - 0.138	0 - 0.003 6468 + 47 - 0.139 0 - 0.003 7006 + 48 - 0.140 1 - 0.003 7266 + 48 - 0.140 1 - 0.003 7560 + 49 - 0.140 1 - 0.003 7707 + 49 - 0.141 1 - 0.003 8407 + 49 - 0.141 1 - 0.003 8409 + 50 - 0.142 1 - 0.003 8409 + 50 - 0.142	890+ + 50	0674 + 53 0674 + 53 0674 + 53 0774 + 63 0774	1749 + 54 - 0.149 1877 + 54 - 0.150 1937 + 54 - 0.150 1938 + 54 - 0.150 1980 + 54 - 0.151 2009 + 54 - 0.151 2007 + 55 - 0.151 2007 + 55 - 0.151 2007 + 55 - 0.151 2007 + 55 - 0.151
## 19	$a_3^1$ $a_3^2$ $a_3^3$ $a_3^3$ $a_3^3$ $a_3^4$ $a_3^2$ $a_3^$	0.000 407 0 0 0.003 0163 3 39 0.003 0163 0.0	\$44 991 991 992 993 994 995 997 997 997 997 997 997 997	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	93124 93124 93124 9324 9324 9324 9324 9324 9324 9324 93	0674 0814 0814 0814 1189	1
4. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1.	$a_3^1$ $a_3^2$ $a_3^3$ $a_3^3$ $a_3^3$ $a_3^4$ $a_3^$	0.000 407 0 0 0.003 0163 + 0.000 0163 + 0.000 0134 0 0 0.000 0134 0 0 0.000 013 0163 + 0.000 013 + 0.000 0	\$44 993 993 994 995 997 997 997 998 998 998 998 999 998 998	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	9999777 999977 999977 999977 999977 999977 999977	4+++++++++	1749 1819 1819 1819 1980 2003 2003 2003 2003 2003 2003 2003 20
## 19   19   19   19   19   19   19   19	$a_3^1$ $a_3^2$	0.000 407 0.000 601 0.000 601 0.000 913 0.000 913 0.001 600 0.001 916 0.001 916 0.001 916 0.001 916 0.001 916 0.001 916 0.001 916 0.001 916	544 0 1 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	- 0.003 8904 - 0.003 9112 - 0.003 9312 - 0.003 9804 - 0.004 9878 - 0.004 0218 - 0.004 0318	004 0674 004 0874 004 0946 004 1071 004 1189 004 1300 004 1300 004 1300 004 1300 004 1300 004 1300	1749 1817 1817 1933 141980 142052 142052 1420054 142106
## Company of the com	$a_3^1$ $a_3^2$ $a_3^2$ $a_3^2$ $a_3^2$ $a_3^2$ $a_3^2$ $a_3^2$ $a_3^2$ $a_3^2$	0.000 600 600 600 600 600 600 600 600 60	644 644 644 644 644 644 644 644 644 644	0000000		8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	2222222222
## 1975   1975	a3 a3 a3 a3 a3 a3 a3 a3 a3 a3 a3 a3 a3 a	0.000 407 0.000 534 0.000 661 0.000 787 0.001 940 0.001 166 0.001 292	554 796 921 172 297 6547			111111111	
## 1970   1970	d3 00480 + 1 + 04000	0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.00 0.0	25 4 29 7 2 4 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5				
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	d3 + + + + + + + + + + + + + + + + + + +	00000000	* * * * * * * * * * * * * * * * * * * *	796 537 537 537 537 537 537 537	1 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	2 2 4 4 2 5 2 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	666 83 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	63 + 00480					+++++++++	+++++++++++++++++++++++++++++++++++++++
### ### ### ### #### #### ############	63 3 0400480	++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++
### ### ### ### #### #### ############	0	00474 00456 00456 00456 00438 00436	.0041 .0041 .0040 .0030 .0030 .0038 .0038 .0038	.00364 .00353 .00348 .00337 .00327 .00327	00311 003306 003306 002301 00237 00272 00272	.00262 .00253 .00249 .00244 .00239 .00235	.00218 .00209 .00209 .00209 .00109 .00109 .00185 .00185
### ### ### #### #####################		++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++++
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	2 2			000000000	9 9 9 9 9 9 9 9 9	000000000000000000000000000000000000000	
### ### ### #### #### ################			888777777	~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~	000000000	, , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	NNNNNN4444
### ### ### ### ### ### ### ### ### ##							
### ### ### ### ### ### ### ### ### ##		1 1 1 1 1 1 1 1 1 1			1   1   1   1   1   1		
### ### ### ### #### #### #### ########	1	+++	000000000	000000000	000000000	000000000	0000000000
### 1	3105	3091 3077 3048 33034 3303 3303 3303 3303 3303 330	0.2961 0.2946 0.2932 0.2903 0.2887 0.2872 0.2857	0.2812 0.2797 0.2766 0.2750 0.2720 0.2720 0.2720	0.2657 0.2651 0.2610 0.2594 0.2562 0.2562 0.2562	2.24.48 2.24.48 2.24.48 2.23.99 2.33.99 2.33.99 2.33.99 2.33.99	0.0.3333 0.0.2399 0.0.22899 0.0.22899 0.0.2249 0.0.2249 0.0.2249
### ### ### ### ### ### ### ### ### ##		++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
### 1	<u> </u>	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++++
######################################			2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2			2 2 1 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1	17777 11779 11779 11779 11779 11779 11779 11779 11799 11799 11799 11799 11799 11799 11799 11799 11799 11799 11799 11799 11799
######################################							0000000000
	+-	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
+++++++++ ++++++++++++++++++++++++++	a2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	21 606 21 785 21 874 22 138 22 138 22 23 312	22 399 22 570 22 570 22 570 22 908 22 908 23 074 23 156	23 23 23 23 23 23 24 23 24 25 25 24 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25	24 188 24 188 24 264 24 339 24 415 24 564 24 564 24 564 24 564	24 784 24 856 24 928 24 999 25 070 25 141 25 211 25 350 25 350	25 486 25 554 25 521 25 621 25 754 25 819 25 819 26 013 26 0140
<b>  +++++++++ ++++ +++++++++++++++++++++</b>				+++++++++	+++++++++		++++++++++
0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	+-	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++++
	ogyoog	**************************************	0.00456 0.00456 0.00456 0.00456 0.00454 0.00454	0.00451 0.00467 0.00447 0.00448 0.00448	0.00437 0.00434 0.00434 0.00439 0.00429 0.00425	0.00419 0.00413 0.00413 0.00403 0.00404 0.00404	0.00400 0.00393 0.00393 0.00384 0.00376
		888888888					
4 grawano reo diffilind 7:37 signification 8 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	21 8	11111111					

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 1850}{100}$  su multiplieiren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

•
_
_
_
_
261
• •
_
_
~
-
•
_
_

	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++++
a23	0"02051 0.02025 0.02020 0.01974 0.01948 0.01922 0.01896 0.01844	0.01706 0.01706 0.01740 0.01688 0.01662 0.01630 0.01630 0.01630	0.01534 0.01508 0.01457 0.01432 0.01407 0.01382 0.01356	0.01282 0.01233 0.01233 0.0136 0.01160 0.01136 0.01136 0.01136	0.01041 0.00953 0.00972 0.00927 0.00933 0.00883	0.00817 0.00795 0.00734 0.00733 0.00733 0.00672 0.00633 0.00633
	1111111111	111111111	111111111	1111111111	111111111	11111111111
a, r		++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	0.0833 0.0833 0.0833 0.0833 0.0803 0.0736 0.0736	0.0769 0.0769 0.0769 0.0788 0.0741 0.0726 0.0726	0.0697 0.0697 0.0698 0.0674 0.0659 0.0651 0.0651	0.0554 0.0554 0.0554 0.0558 0.0558 0.0553
85.	000000000000000000000000000000000000000	0.155 0.155 0.155 0.156 0.156 0.157	44++++++++	*++++++++	++++++++ 5555555555 666666666666666666	66666666666666666666666666666666666666
	8888444444	******		8888444	111111111	11111111111
	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
 	0.004 2109 0.004 2109 0.004 2095 0.004 2077 0.004 2050 0.004 1938 0.004 1879	0.004 1749 0.004 1591 0.004 1591 0.004 1501 0.004 1300 0.004 1001 0.004 0046 0.004 0814	0.004 0674 0.004 0528 0.004 0315 0.004 0215 0.004 0218 0.003 9875 0.003 9807 0.003 9312	0.003 8904 0.003 8469 0.003 841 0.003 8241 0.003 7767 0.003 7266 0.003 7006	0.003 6468 0.003 6189 0.003 5904 0.003 5116 0.003 5713 0.003 4703 0.003 4067 0.003 4067	0.003 3408 0.003 3059 0.003 273 0.003 2375 0.003 1599 0.003 0922 0.003 0945 0.003 0545
	111111111	111111111			111111111	
	6498 71669 837 1 698 138 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	4349	241 637 637 637 600 600 600 600 600 600 600 60	25 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	295 295 295 295 295 295 295 295 295 295	25.5 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
. B.	24 Co. 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	8 8 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	0.000 954 0.000 954 0.000 954 0.000 955 0.000	0.000 000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.000 0.		20000000000000000000000000000000000000
	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++	+++++++++
. gr	+++++++++	+++++++++	#++++++++	+++++++++	\$75 85 85 5 4 4 4 ++++++++++	+++
8	4 + 0.00173 + 0.00173 + 0.00163 + 0.00158 + 0.00151 + 0.00151 + 0.00151 + 0.00151	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++0.00010000000000000000000000000000	++++0.000889 0.00077 0.00075 0.00077 0.00076 0.00068 0.00068 0.00068 0.00068 0.00068 0.00068 0.00068 0.00068	+ 0.00059 + 0.00053 + 0.00053 + 0.00051 + 0.00049 + 0.00046 + 0.00046 + 0.00046	+ 0.00041 + 0.00037 + 0.00037 + 0.00031 + 0.00031 + 0.00030 + 0.00038 + 0.00038
300	226,000,000,000,000	0.0067 0.0068 0.0069 0.0070 0.0070 0.0071 0.0071	0.0073 0.0073 0.0073 0.0074 0.0075 0.0075 0.0075	0.0078 0.0078 0.0078 0.0078 0.0079 0.0079 0.0080 0.0080	\$	0.0088 0.0088 0.0086 0.0086 0.0087 7.7888 0.0088 0.0088 0.0088
a	**************************************	+++++++++	+++++++++	**************************************	**************************************	++++++++++
	+++++++++	**************************************		+++++++++	+++++++++	++++++++++
d <sup>1</sup>	0"04873 0.0.04873 0.0.04581 0.0.04581 0.0.0438	0.04156 0.04087 0.03949 0.03881 0.03746 0.03746 0.03679	0.03481 0.03352 0.03288 0.03225 0.03162 0.03099 0.03097 0.02976	02855 02795 02735 02677 02618 02503 02503 02391	0.02280 0.02226 0.02172 0.02173 0.02014 0.01963 0.01912 0.01812	0.01763 0.01714 0.01666 0.01672 0.01572 0.01572 0.01436 0.01392 0.01392
	111111111	1111111111	111111111		111111111	1111111111
200	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	0.1991 0.1973 0.1938 0.1938 0.1938 0.1885 0.1887 0.1849	0.1810 0.1796 0.1778 0.1778 0.1742 0.1742 0.1768 0.1769 0.1769 0.1688 0.1670 0.1653	0.1633 0.1537 0.1579 0.1579 0.1556 0.1542 0.1555 0.1565 0.1565 0.1565 0.1565	0.1450 0.1413 0.1413 0.1314 0.1376 0.1337 0.1320 0.1320 0.1320	0.000 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
	++++++++	+++++++	++++++++	66666666666666666666666666666666666666	00000000000 ++++++++++++	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
	+++++++++ 2288888488	4+++++++++	++++++++++ 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	+++++++++	282882222	4482233325
°2"	27.5000000000000000000000000000000000000	010 6449 010 5734 010 5132 010 4462 010 3783 010 2402 010 2402 010 0990	99 9548 99 8815 99 8737 99 5737 99 5899 99 5899 99 3478	99 1889 99 1084 99 927 1 98 9452 98 7793 98 6953 98 6197 98 5254	.008 3530 .008 17858 .008 0895 .007 91 08 .007 7298 .007 7398	77 4536 77 3604 77 3604 77 1724 77 0776 88 63 86 7899 86 6929 86 6929 86 6929 86 6929
	110.0   110.0	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	666666666666666666666666666666666666666	66688888888888 606866666666666666666666		00000000000000000000000000000000000000
	+++++++++	++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++
$a_2^1$	0-026 140 0.026 263 0.026 327 0.026 338 0.026 449 0.026 509 0.026 628	0.026 804 0.026 805 0.026 916 0.026 972 0.027 083 0.027 137 0.027 137	0.027 298 0.027 403 0.027 454 0.027 555 0.027 555 0.027 655 0.037 655	0.027 847 0.027 847 0.027 940 0.027 985 0.028 030 0.028 119 0.028 119	0.028 248 0.028 331 0.028 331 0.028 412 0.028 452 0.028 491 0.028 530 0.028 530	0.028 643 0.028 679 0.028 751 0.028 785 0.028 854 0.028 854 0.028 819 0.038 919 0.038 919
	+++++++++	++++++++	**************************************	++++++++	++++++++	+++++++++
	+++++++++	++++++++++	+++++++++	++++	œ <b>∔</b> Ö № ∺ Ø ŭ ₽ ₩œ	00000000000
a <sub>2</sub>	0.00373 0.00371 0.00365 0.00365 0.00356 0.00356 0.00356	0.00343 0.00340 0.00336 0.00333 0.00336 0.00323 0.00323 0.00316	0.00308 0.00305 0.00301 0.00294 0.00290 0.00286 0.00282	0.00270 0.00262 0.00254 0.00254 0.00250 0.00250 0.00241	0.00228 0.00224 0.00220 0.00215 0.00201 0.00202 0.00197 0.00193	0.00183 0.00174 0.00174 0.00169 0.00165 0.00150 0.00150 0.00145
22h	8 H H W + N/O L W O	5 # 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	8 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	% # # # # # # # # # # # # # # # # # # #	6 2 4 2 2 4 2 4 2 4 2 4 2	1111111111
11					******	3 7 2 2 4 2 5 6 5 6 6 6

	+++++++++	+++	000000000	000000000	0000000000	0000000000	
$d_3^2$	0"00613 0.00594 0.00575 0.00530 0.00520 0.00502	0.00433 0.00417 0.00385 0.00385 0.00334 0.00334 0.00309	0.00281 0.00255 0.00242 0.00229 0.00227 0.00203 0.00193	0.00160 0.00150 0.00140 0.00121 0.00112 0.00013	0.00072 0.00053 0.00052 0.00052 0.00054 0.00035 0.00035	0.00018 0.00015 0.00012 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000	
_	1111111111	!!!!!!!!!!!	111111111	111111111	111111111	11111111	
$d_3^1$		++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++0.0354 0.0354 0.0334 0.0337 0.0319 0.0319	+ 0.0282 + 0.0273 + 0.0255 + 0.0255 + 0.0235 + 0.0237 + 0.0237 + 0.0237 + 0.0207 + 0.0207	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + + + 0.0085 0.000976 0.000378 0.00038 0.00038 0.0009 0.0009	
200	79199999999999999999999999999999999999	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	20000000000000000000000000000000000000	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	0.167	0.167	
	**************************************	######################################	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	11111111	1		
	9776 9776 9988 9988 9888 7768 7768 7768	2633 44751 44751 4303 4303 4303 4470 4470 4470 4470 4470	++++++++	+++++++++	+++++++++	5496 4402 4402 4402 3330 3330 444 1102 1102 1102 1102 1102 1102 1102	
633	0.002 93 0.002 93 0.002 85 0.002 87 0.002 73 0.002 65 0.002 65	0.002 55 0.002 47 0.002 43 0.002 33 0.002 29 0.002 29 0.002 20	0.002 1055 0.002 0575 0.002 0003 0.001 9607 0.001 8614 0.001 8128 0.001 7629 0.001 7629	0.001 6114 0.001 5604 0.001 5791 0.001 455 0.001 3012 0.001 3012 0.001 1960 0.001 1960	0.001 0899 0.001 0365 0.000 9293 0.000 8755 0.000 7674 0.000 7131 0.000 6587	0.000 5496 0.000 4940 0.000 4402 0.000 353 0.000 3304 0.000 2754 0.000 1022 0.000 1022 0.000 0531	
	1111111111	1111111111	111111111	1111111111	111111111	111111111	
	1		1	# 64 4 4 6 4 4 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6		0 5 4 6 4 6 0 4 4 + 6	
a.g.	0.012 706 0.012 706 0.012 885 0.012 943 0.013 000 0.013 110 0.013 110	0.013 269 0.013 319 0.013 418 0.013 418 0.013 512 0.013 503 0.013 603 0.013 603 0.013 603	0.013 770 0.013 810 0.013 849 0.013 886 0.013 922 0.013 957 0.014 925	0.014 088 0.014 117 0.014 146 0.014 174 0.014 201 0.014 251 0.014 251 0.014 274 0.014 274	0.014 338 0.014 374 0.014 391 0.014 407 0.014 422 0.014 438 0.014 448 0.014 448	0.014 479 0.014 487 0.014 494 0.014 504 0.014 508 0.014 510 0.014 510 0.014 511 0.014 511 0.014 511	
	++++++++	+++++++++	++++++++	++++++++	+++++++++	+++++++++	
] _ [	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	00014 00013 00013 000013 000000 0000000000	000000000000000000000000000000000000000	000000000000000000000000000000000000000	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	00000000000000000000000000000000000000	
3.	++++0.00023 +++0.00023 +0.00023 +0.00023 +0.00023 +0.00023 +0.00023	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	++++++	0.0000000000000000000000000000000000000	0.00000 0.000000 0.0000000 0.0000000 0.000000	0.00000000000000000000000000000	
°မ် က	88 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	0.0001 0.0001 0.0001 0.0002 0.0002 0.0003 0.0003	0.0093 0.0093 0.0094 0.0094 0.0094 0.0094 0.0094 0.0094	2000 2000 2000 2000 2000 2000 2000 200	0.0006 0.0006 0.0006 0.0006 0.0007 0.0007	0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097 0.0097	
8	**************************************	00000000000 ++++++++++++	0000000000 ++++++++++++	66666666666666666666666666666666666666	6666666666 ++++++++++	66666666666666666666666666666666666666	
	+++++++++	+++++++++	+ 000000000	000000000	000000000	0000000000	
a,	0"01306 0.01306 0.01312 0.01181 0.01101 0.01002 0.01002 0.00036	0.00013 0.000878 0.000808 0.00775 0.00742 0.00770 0.00578	0.00588 0.00531 0.00504 0.00471 0.00451 0.00426 0.004378	0.00332 0.00289 0.00289 0.00269 0.00231 0.00231 0.00231 0.00231	0.00148 0.00134 0.00137 0.00107 0.00005 0.00073 0.00073 0.000073	0.00034 0.00034 0.00034 0.00013 0.00003 0.00003 0.00003 0.00003	9
	0000000000		1	1111111111	111111111	11111111	֓֞֞֟֝֟֝֟֝֟֟֝֟֝֟֟֝֟֝֟֝֟֝֟֝֟֝֟֝֟֝֟֝֟֝֟֝֟֝֟
δ. 2.	0.1075 0.1075 0.1037 0.0099 0.00942 0.00923 0.00923	0.0884 0.0865 0.0824 0.0828 0.0789 0.0769 0.0750	0.06634 0.06534 0.06534 0.06535 0.0555 0.05576 0.05377	0.004798 0.004798 0.00460 0.00460 0.0041 0.00382 0.00382 0.00382 0.00382 0.00382	0.0304 0.0265 0.0265 0.0226 0.0226 0.0187 0.0168	0.0109 0.0089 0.0089 0.0091 0.0091 0.0098 0.0098 0.0098	-
	+++++++++	**************************************	* * * * * * * * * * * * * * * * * * *	++++++++++	* * * * * * * * * * * * * * * * * * *	+++++	
	+++++++++ % % % % % % % % % % % % % % % % % % %	+++++++++	9 3 3 3 3 3 3 3 3 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	++++++++++	++++++++++ 8 5 % 7 % 7 1 2 2 1	+++++++++	
a <sub>3</sub>	\$6 4975 \$6 3990 \$6 3001 \$6 5967 \$5 5967 \$5 5967	\$ 4920 \$ 2856 \$ 2856 \$ 1818 \$ 9730 \$ 49730 \$ 6571	4 4 4 4 3 3 4 4 6 4 4 4 4 8 3 3 4 4 6 4 8 4 8 4 8 4 8 4 8 4 8 4 8 4 8 4	3 3634 3 2537 3 2537 3 2337 3 2336 3 2336 3 2508 3 2706 3 2706 3 2706	2 2566 2 2 2566 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	11326 10326 10326 10326 10326 10326 10326	
	00000000000000000000000000000000000000	00000000000000000000000000000000000000	7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7	000000000000000000000000000000000000000	2000 000 000 000 000 000 000 000 000 00	1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	
	++++++++	000000000 +++++++	************	0000000000 +++++++	000000000 +++++++	+++++++++	
$a_3^{\rm r}$	29 242	.029 268 .029 318 .029 318 .029 343 .029 367 .029 412 .029 435 .029 435	29 537 29 537 29 537 29 555 29 555 29 555 29 555 29 555 29 555 29 555	29 685 29 712 29 712 29 712 29 724 29 758 29 758	29 8 8 2 2 2 8 8 2 2 8 8 2 2 8 8 2 2 8 8 2 8 2 8 2 8 2 8 2 8 2 8 2 8 2 8 2 8 2 8 2 8 4 4 8 4 4 8 4 4 8 4 4 4 4	029 854 029 854 029 854 029 856 029 856 029 856 029 856 029 856	
	8 co co co co co co co co co co co co co	++++++++	66000000000000000000000000000000000000	00000000000000000000000000000000000000	++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+++++++++	ļ
	000000000	0000000000	0000000000	0000000000	000000000	00000000000	]
a°	0.00136 0.00131 0.00126 0.00101 0.00101 0.00100 0.00000	0.00085 0.00075 0.00076 0.00056 0.00054 0.00054 0.00054 0.00054	0.00033 0.00028 0.00027 0.00017 0.00010 0.000010 0.00005 0.00005 0.00005	0.00021 0.00027 0.00038 0.00043 0.00049 0.00054 0.00054	0.00076 0.00083 0.00093 0.00094 0.00110 0.00110	0.00133 0.00138 0.00136 0.00155 0.00172 0.00174 0.00178	
23h	9 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 + 4 +	5 # 2 & 4 & 5 & 5	0 × a w + v 0 v 0 0	+++++++++	+++++++++	+++++++++++	·
4	L	*********	8 4 4 8 4 8 6 6 8 8	9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	31121134	0 1 2 2 2 3 3 3 4 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	j

----

Die Zahlen der zweiten Subcolumnen sind mit  $\tau = \frac{t_o - 1850}{100}$  zu multipliciren, und sind in Einheiten der letzten Decimale angesetzt.

Tafel XIIIa.

vgl. pag. 364.

ψ,,		100	200	300	40°	500	60°	70°	80°	900	1000	1100	1200	1300	1400	1500	1600	1700	180
z		$\frac{1}{m}$																	
0,0		2.054	20	0-200	8 - 0.000	_ v not						di kade	1	1	1	1	1 - 0	12	IV.
O.I		3.641	- 2.41	2 - 2.59	8 - 9,298 4 - 2.609	- 1.926	- 1,500	- 1.020	- 0.521	0.000	+ 0.521	+ 1.000	+ 1.500	+ 1.928	+ 2.098	+ 0.598	+ 2.819	+ 2.954	123
0.2	-	4.628	- 4.23	8 - 3.65	6 - 2.958	- 0.218	- 1.520	- 0.945	- 0.303	1 0.140	+ 0.035	T 1,070	+ 1.449	T 1.709	+ 2.029	+ 2,22g	+ 2.373	+ 2.450 + 2.450	I
0.3	-	6.120	- 5.40	0 - 4.40	5 - 3.327	- 2.306	- 1.414	-0.672	- n.n72	+ 0.200	+ 0.720	+ 1.003	+ 1.379	+ 1.015	4 1.60s	+ 1.937	+ 1.766	+ + Sn	压力
0.4	-			4 - 5.12	9 - 3.677	- 2.318	- 1.273	- 0.406	+ 0.077	+ 0.400	+ 0.811	+ 1.044	+ 1.217	+ 7.246	+ 1 441	+ T. 500	+ 7.550	+ 7.58c	L
0.5	-	12.645	- 9.5	0 - 6.40	6 - 3.940	- 2.227	- 1.070	-0.312	+ 0,200	+ 0.560	+ 0.823	+ 1,004	+ 1.136	+ 1.232	+ 1.301	+ 1.350	+ 1.381	+ 1.401	4.1
0.6	-	20.484	- 13.21	3 - 7.50	7 - 4.029	- 2.024	- 0.840	-0.134	+ 0.318	+ 0.616	+ 0.818	+ 0.050	+ 1.050	+ 1.131	+ 1.182	+ 1,218	+ 1.243	+ 1,255	4.0
0.7	-	37.059	- 18,18	1 - 8.34	0 - 3.866	- 1.723	-0.606	+ 0.025	+ 0.403	+ 0.643	+ 0,802	+ 0.911	+ 0.088	+ 1,042	+ 1.080	+ 1.107	+ 1,125	+ 1.139	+1
0.8	-	75-407	- 23.54	0 - 8.49	4 - 3.437	-1.364	- 0.374	+ 0.156	+ 0.464	+ 0.655	+ 0.779	+ 0.864	+ 0.022	+ 0.063	+ 0.992	+ 1.013	+ 1.026	+ 1.033	+ 13
0.9	+- 1	152.842	- 26,11	0 - 7.71	7 - 2.814	- 0.995	- 0.169	+ 0.260	+ 0.505	+ 0.655	+ 0.752	+ 0.817	+ 0.862	+ 0.894	+ 0.916	+ 0.931	+ 0.941	+ 0.947	+ 0
1.0	-	87.805	- 22,85	4 - 6.21	0 - 2.124	- 0.656	0.000	+ 0.338	4 0.520	+ n.6.6	+ 0.722	+ 0.771	1 0 807	4 0 822	4 0 840	+ 0.861	4 n 86n	1 0.87	LA
1.1	-	99.555	- 15.00	0 - 4.40	5 - 1.483	- 0.371	+ 0.132	+ 0.302	+ 0.541	+ 0.632	+ 0.601	+ 0.731	+ 0.758	+ 0.777	+ 0.701	+ 0.800	+ 0.806	+ 0.810	4 61
1.2	-	38.581	- 9.66	2 - 3.00	0 - 0.953	- 0.147	+ 0.230	+ 0.420	+ 0.544	+ 0.615	+ 0.661	+ 0.602	+ 0.713	+ 0.728	+ 0.730	+ 0.747	+ 0.751	+ 0.75	10
1.3	-	15.737	- 5.50	5 - 1.88	1 - 0.549	+ 0.021	+ 0.300	+ 0.451	+ 0.540	+ 0.595	+ 0.631	+ 0.656	+ 0.673	+ 0.685	+ 0.603	+ 0.600	+ 0.707	+ 0.709	48
1.4	-	7.122	- 3.07	1.11	0 - 0.256	+ 0.143	+ 0.348	+ 0.462	+ 0.531	+ 0.574	+ 0.603	+ 0.622	+ 0.636	+ 0.645	+ 0.652	+ 0.657	+ 0.660	+ 0.66	1+0
1.5	-	3.482	- 1.60	0.60	0.051	+ 0.228	+ 0.379	+ 0.466	+ 0.519	+ 0.553	+ 0.576	+ 0.591	+ 0.602	+ 0.610	+ 0.616	+ 0.619	+ 0.622	+ 0.623	+ 10
1.6	-	1.768	- 0.80	5 -0.26	7 + 0.090	+ 0.286	+ 0.397	+ 0.463	+ 0.505	+ 0.532	+ 0,550	+ 0.563	+ 0.572	+ 0.578	+ 0.583	+ 0.586	+ 0.588	+ 0.580	十二
1.7	-	0.887		7 - 0.05	2 + 0.185	+ 0.324	+ 0.407	+ 0.458	+ 0.490	+ 0.512	+ 0.526	+ 0.536	+ 0.544	+ 0.549	+ 0.553	+ 0.555	+ 0.557	+ 0.55	+ 03
1.8	-	0.404	- 0.14	+ 0.08	8 + 0.248	+ 0.348	+ 0.410	+ 0.449	+ 0.475	+ 0.492	+ 0.504	+ 0.512	+ 0.518	+ 0.522	+ 0.525	+ 0.528	+ 0.529	+ 0.530	1+0
1.9	P	0.125	+ 0.03	19 + 0.17	9 + 0.289	+ 0.361	+ 0.408	+ 0,439	+ 0.459	+ 0.473	+ 0.483	+ 0.490	+ 0.495	+ 0.498	+ 0.501	+ 0.503	+ 0.504	+ 0.50	+ 0
2,0		0.042	+ 0.13	8 + 0.23	7 + 0.314	+ 0.368	+ 0.404	+ 0.428	+ 0.444	+ 0.455	+ 0.463	+ 0.460	+ 0.473	+ 0.476	+ 0.478	+ 0.480	+ 0.481	+ 0.48	+0
2.1	+	0.145	+ 0.20	7 + 0.27	4 + 0.329	+ 0.369	+ 0.397	+ 0.416	+ 0.420	+ 0.438	+ 0.445	+ 0.450	+ 0.453	+ 0.456	+ 0.457	+ 0.459	+ 0-459	+ 0.460	十二年
2.2	+	0.209	+ 0.25	0 + 0.29	7 + 0.337	+ 0.368	+ 0.389	+ 0.404	+ 0.415	+ 0.422	+ 0.428	+ 0,432	+ 0.435	+ 0.437	+ 0.438	+ 0.439	+ 0.440	+ 0.440	+0
2.3	+	0.249	+ 0.27	7 + 0.31	1 + 0.340	+ 0.363	+ 0.380	+ 0.392	+ 0.401	+ 0.407	+ 0.412	+ 0.415	+ 0.417	+ 0.410	+ 0.421	+ 0.422	+ 0.422	+ 0.42	1 + 10
2.4	+	0.273	+ 0.20	3 + 0.31	7 + 0.340	+ 0.358	+ 0.371	+ 0.381	+ 0.388	+ 0.393	+ 0.397	+ 0,400	+ 0.402	+ 0.403	+ 0,404	+ 0.405	+ 0.406	+ 0.40	5+04
	+	0.287		+ 0.32	0 + 0.337	+ 0.351	+ 0.361	+ 0.369	+ 0.375	+ 0.379	+ 0.383	+ 0.385	+ 0.387	+ 0.388	+ 0.389	+ 0.390	+ 0.390	+ 0.39	+ 0
2.6	Ŧ	0.295		6 + 0.31	9 + 0.332	+ 0.343	+ 0.352	+ 0.358	+ 0.303	+ 0.307	+ 0.309	+ 0.372	+ 0.373	+ 0.374	+ 0.375	+ 0.370	+ 0.370	+ 0.376	十四
2.8	I	0.298	T 0.30	T 0.31	6 + 0.327	+ 0.335	+ 0.342	1 0.348	1 0.352	+ 0.355	+ 0.357	+ 0.359	+ 0.300	+ 0.301	+ 0.302	+ 0.362	+ 0.303	+ 0.303	TA
2.0		0.296		T + 0.31	2 + 0.320	+ 0.327	+ 0.333	+ 0.337	+ 0.341	+ 0.343	T 0.345	+ 0.347	+ 0.348	十 0.349	+ 0.350	- 0.350	+ 0.350	+ 0.351	+0.
-19		0.290	T 0.3	7 0.30	7 + 0.314	7 0.319	7 0.324	T 0.320	T 0.331	+ 0.333	+ 0.335	+ 0.330	+ 0.337	T 0.330	+ 0.330	T- 0.330	+ 0.339	T 0.339	TO
3.0	+	0.293	+ 0.20	7 + 0.30	2 + 0.307	+ 0.311	+ 0.315	+ 0.318	+ 0.321	+ 0.323	+ 0.324	+ 0.325	+ 0.326	+ 0.327	+ 0.327	+ 0.328	+ 0.328	+ 0,328	+0
3.1		0.289	+ 0.20	2 + 0.29	6 + 0.300	+ 0.304	+ 0.307	+ 0.310	+ 0.312	+ 0.314	+ 0.314	+ 0.315	+ 0.316	+ 0.317	+ 0.317	+ 0.317	+ 0.318	+ 0.318	+0
3.2		0.284	+ 0.28	6 + 0.28	9 + 0.293	+ 0.296	+ 0.299	+ 0.301	+ 0.303	+ 0.304	+ 0.305	+ 0.306	+ 0.307	+ 0.307	+ 0.308	+ 0.308	+ 0.308	+ 0.308	+ 5
3.3		0.279	+ 0.28	1 + 0.28	3 + 0.286	+ 0.289	+ 0.291	+ 0.293	+ 0.294	+0.296	+ 0.297	+ 0.297	+ 0.298	+ 0.298	+ 0,200	+ 0.290	+ 0,299	+ 0,200	+0
3.4		0.273	+ 0.27	5 + 0.27	7 + 0.279	+ 0,282	+ 0.284	+ 0.285	+ 0.286	+ 0.287	+ 0.288	+ 0.289	+ 0.289	+ 0.290	+ 0.290	+ 0.290	+ 0.290	+ 0.001	+0
3.5		0.268	+ 0.20	9 + 0.27	1 + 0.273	+ 0.275	+ 0.276	+ 0.278	+ 0.279	+ 0.280	+ 0,280	+ 0.281	+ 0.281	+ 0.282	+ 0.282	+ 0.282	+ 0.282	+ 0.283	10
3.6			+ 0.20	3 + 0.26	5 + 0.266	+ 0.268	+ 0.269	+ 0.271	+ 0.272	+ 0.272	+ 0.273	+ 0.274	+ 0.274	+ 0.274	+ 0.275	+ 0.275	+ 0.275	+ 0.275	+0
3.7		0.257	+ 0,25	8 + 0.25	9 + 0.260	+ 0.262	+ 0.263	+ 0.264	+ 0.765	+ 0.265	+ 0.266	+ 0.266	+ 0.267	+ 0.267	+ 0.267	+ 0.267	+ 0.268	+ 0.268	+0
3.8		0.251	T 0.25	0.25	3 + 0.254	+ 0.255	+ 0.256	+ 0.257	+ 0.258	+ 0,259	+ 0.259	+ 0,200	+ 0.300	+ 0.260	+ 0.261	+ 0.261	+ 0.261	+ 0.261	+0.
3.9	T	0.240	T 0,24	7 + 0.24	8 + 0.249	+ 0.250	+ 0.250	+ 0.251	+ 0.252	十 0.252	+ 0.253	+ 0.253	+ 0.254	+ 0.254	+ 0.254	+ 0,254	+ 0,254	+ 0.254	+0

## Tafel XIIIb.

Grenzen für m.

vgl. pag. 365.

ψ,,	keine l	Lösung	eine Lösung	zwei L	Ssungen
0° 10 20 30 40 50 60 70 80 110 120 120 120 120 120 120 120 120 12	0.0000 - 0.0052 - 0.0383 - 0.1171 - 0.2481 - 0.4303 - 0.6581 - 0.9746 - 1.9196 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0 - 0	+ 3.3791 + 3.3504 + 3.2659 + 3.1259 + 2.9376 + 2.7064 + 2.44400 + 2.1475 + 1.8386 + 1.5242 + 1.2153 - 0.9230 + 0.6667 + 0.4351 + 0.3849 + 0.3347 + 0.3345 + 0.3333	- 0 3333 - \infty - 0.3385 - \infty - 0.3387 - \infty - 0.3547 - \infty - 0.3547 - \infty - 0.4351 - \infty - 0.4351 - \infty - 0.6667 - \infty - 0.9746 - \infty - 1.9196 - \infty + 0.9746 + \infty - 0.5186 + \infty - 0.3185 + \infty + 0.3347 + \infty + 0.3338 + \infty + 0.3333 + \infty + 0.3333 + \infty - 0.3333 + \	- 0.3333 0.0000 - 0.3385 - 0.0052 - 0.3547 - 0.0383 - 0.3849 - 0.1771 - 0.4351 - 0.2481 - 0.5186 - 0.4303 - 0.6667 - 0.6581	+ 3.3791 + \infty + 3.3504 + \infty + 3.3650 + \infty + 3.1259 + \infty + 2.9376 + \infty + 2.7064 + \infty + 2.4400 + \infty + 2.4400 + \infty + 1.8386 + \infty + 1.5242 + \infty + 1.2153 + 1.9196 + 0.9230 + 0.9746

Zwei Lösungen bei negativen m werden unmöglich, sobald  $\psi_n > 63^{\circ}26'1$ . Ist aber m positiv, so sind zwei Lösungen erst möglich, sobald  $\psi_n < 116^{\circ}33'9$ .

Tafel XIIIc.

vgl. pag. 365 und 370.

						vgr. pag. 303 unu 370.							
lg (2λ) <sup>-3</sup>	7.2	7.3	7.4	7.5	7.6	7.7	7.8	7.9	8,0	8.1	8.2	8.3	8.4
ψ						log	m	<u></u>			·	· ·	'
180°	0.523	0.480	0.437	0.393	0.347	0.301	0.254	0.206	0.157	0.107	0.055	0.002	0045
178	0.523	0.480	0.437	0.393	0.348	0.302	0.255	0.206	0.157	0.107	0.055	0.002	9-947 9-947
176	0.523	0.480	0.437	0.393	0.348	0.302	0.255	0.207	0.157	0.107	0.055	0.002	9.948
174	0.523	0.481	0.437	0.393	0.348	0.302	0.255	0.207	0.158	0.108	0.056	0.003	9.948
172	0.524	0.481	0.438	0.394	0.349	0.303	0.256	0.208	0.159	0.109	0.057	0.004	9.949
170	0.524	0.482	0.438	0.394	0.350	0.304	0.257	0.209	0.160	0.110	0.058	0.005	9.951
168	0.525	0.482	0.439	0.395	0.350	0.305	0.258	0.210	0.161	0.111	0.060	0.007	9.953
166	0.526	0.483	0.440	0.396	0.352	0.306	0.259	0.211	0.163	0.113	0.061	0.009	9.955
164	0.526	0.484	0.441	0.397	0.353	0.307	0.261	0.213	0.164	0.114	0.063	0.011	9.957
162	0.527	0.485	0.442	0.399	0.354	0.309	0.262	0.215	0.166	0.116	0.065	0.013	9.960
<b>160</b>	0.529	0.487	0.444	0.400	0.356	0.310	0.264	0.217	0.168	0.119	0.068	0.016	9.963
158	0.530	0.488	0.445	0.402	0.358	0.312	0.266	0.219	0.171	0.121	0.071	0.019	9.966
<b>156</b>	0.531	0.489	0.447	0.404	0.359	0.314	0.268	0.221	0.173	0.124	0.074	0.022	9.969
I54	0.533	0.491	0.449	0.405	0.361	0.317	0.271	0.224	0.176	0.127	0.077	0.026	9.973
152	0.534	0.493	0.451	0.407	0.364	0.319	0.273	0.227	0.179	0.130	180.0	0.030	9-977
150	0.536	0.495	0.453	0.410	0.366	0.322	0.276	0.230	0.182	0.134	0.084	0.034	9.982
148	0.538	0.497	0.455	0.412	0.369	0.324	0.279	0.233	0.186	0.138	0.089	0.038	9.987
146	0.540	0.499	0.457	0.414	0.371	0.327	0.282	0.236	0.190	0.142	0.093	0.043	9.992
144	0.542	0.501	0.459	0.417	0.374	0.330	0.285	0.240	0.193	0.146	0.097	0.048	9.997
142	0.544	0.503	0.462	0.420	0-377	0.333	0.289	0.244	0.197	0.150	0.102	0.053	0.003
140	0.546	0.506	0.465	0.423	0.380	0.337	0.293	0.248	0.202	0.155	0.107	0.059	0.009
138	0.549	0.508	0.467	0.426	0.383	0.340	0.296	0.252	0,206	0.160	0.113	0.064	0.015
136	0.551	0.511	0.470	0.429	0.387	0.344	0.300	0.256	0.211	0.165	0.118	0.070	0.022
134	0.554	0.514	0.473	0.432	0.390	0.348	0.304	0.260	0.216	0.170	0.124	0.077	0.029
132	0.556	0.517	0.476	0.435	0.394	0.352	0.309	0.265	0.221	0.176	0.130	0.083	0.036
130	0.559	0.519	0.479	0.439	0.397	0.356	0.313	0.270	0.226	0.181	0.136	0.090	0.043
128	0.562	0.522	0.483	0.442	0.401	0.360	0.318	0.275	0.231	0.187	0,142	0.097	0.051
126	0.565	0.526	0.486	0.446	b.405	0.364	0.322	0.280	0.237	0.193	0.149	0.104	0.059
124	0.568	0.529	0.489	0.450	0.409	0.368	0.327	0.285	0.243	0.200	0.156	0.112	0.067
122	0.571	0.532	0.493	0-453	0.414	0.373	0.332	0.291	0.248	0.206	0.163	0.120	0.076
120	0.574	0.535	0.497	0.457	0.418	0.378	0.337	0.296	0.255	0.213	0.170	0.128	0.085
118	0.577	0.539	0.500	0.461	0.422	0.382	0.342	0.302	0.261	0,219	0.178	0.136	0.094
116	0.580	0.542	0.504	0.466	0.427	0.387	0.348	0.307	0.267	0.226	0.185	0.144	0.103
114	0.583	0.546	0.508	0.470	0.431	0.392	0.353	0.313	0.273	0.233	0.193	0.153	0,113
112	0.587	0.549	0.512	0.474	0.436	0.397	0.358	0.319	0.280	0.240	0.201	0.161	0.122
110	0.590	0.553	0.516	0.478	0.440	0.402	0.364	0.325	0.287	0.248	0.209	0.170	0.132
108	0.594	0.557	0.520	0.483	0.445	0.408	0.370	0.332	0.293	0.255	0.217	0.179	0.142
106	0.597	0.561	0.524	0.487	0.450	0.413	0.375	0.338	0.300	0.263	0.225	0.189	0.153
104	0.601	0.564	0.528	0.492	0.455	0.418	0.381	0.344	0.307	0.270	0.234	0.198	0.163
102	0.604	0.568	0.532	0.496	0.460	0.423	0.387	0.351	0.314	0.278	0.242	0.207	0.173
100	0.608	0.572	0.536	0.501	0.465	0.429	0.393	0.357	0.321	0.286	0.251	0.217	0.184
98	0.611	0.576	0.541	0.505	0.470	0.434	0.399	0.364	0.328	0.294	0.260	0.227	0.195
96	0.615	0.580	0.545	0.510	0.475	0.440	0.405	0.370	0.336	0.302	0.268	0.236	0.206
94	0.618	0.584	0.549	0.515	0.480	0.445	0.411	0.377	0.343	0.310	0.277	0.246	0.217
92	0.622	0.588	0.553	0.519	0.485	0.451	0.417	0.383	0.350	0.317	0,286	0.256	0.228
90	0.626	0.592	0.558	0.524	0.490	0.456	0.423	0.390	0.357	0.325	0.295	0.266	0.238
88	0.629	0.596	0.562	0.529	0.495	0.462	0.429	0.396	0.364	0.333	0.304	0.275	0.249
86	0.633	0.600	0.566	0.533	0.500	0.467	0.435	0.403	0.372	0.341	0.312	0.285	0.260
84	0.637	0.604	0.571	0.538	0.505	0.473	0.441	0.410	0.379	0.349	0.321	0.295	0.271
82	0.640	0.607	0.575	0.542	0.510	0.478	0.447	0.416	0.386	0.357	0.330	0.305	0.282
80	0.644	0.611	0.579	0.547	0.515	0.484	0.453	0.423	0.393	0.365	0.338	0.314	0.293
78	0.647	0.615	0.583	0.552	0.520	0.489	0.459	0.429	0.400	0.373	0.347	0.324	0.304
76	0.651	0.619	0.587	0.556	0.525	0.495	0.465	0.435	0.407	0.380	0.356	0.333	0.314
		I	l							! ·			L

# ANHANG.

ZUSAMMENSTELLUNG DER FÜR BAHNBESTIMMUNGEN NÖTHIGEN FORMELN.

# I. Vorbereitung der Beobachtungen für die Bahnbestimmung.

Bei der Auswahl der Beobachtungen für eine erste Bahnbestimmung wird man Andang I. zwar möglichste Gleichheit der Zwischenzeiten erstreben, doch wird man von dieser Bedingung lieber Abstand nehmen als unsichere Beobachtungen in Rechnung ziehen, denn Ungleichheit der Zwischenzeiten vermindert wohl die Convergenz der Hypothesen und die Sicherheit des Resultates, stellt dieselben jedoch nicht in Frage; bietet sich die Gelegenheit, die Beobachtungen in irgend einer Weise zu controliren, so mache man davon Gebrauch, um nicht durch Fehler in denselben die Genauigkeit der Bahnbestimmung zu gefährden. Gerade bei ersten Bahnbestimmungen liegen meist nur Beobachtungen vor, die mehr oder minder hastig reducirt und nicht selten durch mangelhafte Sternpositionen und Rechnungsfehler von Seite der Beobachter entstellt erscheinen, so dass bei ihrer Auswahl und Benützung die möglichste Vorsicht empfohlen werden muss.

Die Vorbereitung der Beobachtungen für die Bahnbestimmung kann in verschiedener Weise vorgenommen werden, je nachdem genähert richtige Bahnelemente vorhanden sind oder nicht, und soll dem entsprechend unter doppeltem Gesichtspunkte betrachtet werden.

#### A. Es sind keine Näherungen vorhanden.

Dieser Fall wird stets bei ersten Bahnbestimmungen eintreten. Die Ortszeit Andrag I.A. der Beobachtung wird durch Anbringen der Längendifferenz auf den Normalmeridian, für welchen hier Berlin gewählt werden soll, reducirt und die in Stunden, Minuten, Sekunden und deren Bruchtheilen erhaltene Berliner Zeit mit Hilfe der Tafel XIX des II. Bandes (II, pag. 633) vorliegenden Werkes auf fünf bis sechs Stellen genau in Decimaltheile des Tages verwandelt. Zu den so gefundenen Berliner Zeiten werden die Sonnenlängen, Radienvectoren und Sonnenbreiten dem Berliner Jahrbuche durch Interpolation mit Rücksicht auf zweite Differenzen entlehnt; man belässt bei der Breite die Hunderttheile der Bogensekunde, während man die Sonnenlänge auf Zehntheile der Bogensekunde und den Logarithmus des Radiusvectors auf die sechste Decimale abgekürzt ansetzt, weil bei ersten Bahnbestimmungen wohl eine sechsstellige Rechnung ausreicht.

Anhang I.A. Im Berliner Jahrbuche sind vom Jahrgang 1868 ab die Sonnen-Längen und -Breiten auf das mittlere Aequinoctium des zugehörigen tropischen Jahresanfangs bezogen; fallen etwa, wie dies bei ersten Bahnbestimmungen wohl eintreten kann, die Beobachtungen in verschiedene Jahre, so wird man die entlehnten Sonnencoordinaten durch Anbringen der jährlichen Präcession auf das gewählte mittlere Aequinoctium reduciren; dieselbe

in Länge = { 
$$50''235 + 0''000 226 (t_0 - 1850)$$
}  
in Breite = { $-0''479 + 0''000 006 (t_0 - 1850)$ } sin  $(L - \Pi)$ } 1) [vergl. 58) pag. 230]  $\Pi = 173^{\circ}0' + 0'548 (t_0 - 1850)$ ,

ist additiv an die Sonnencoordinaten anzubringen, wenn der Übergang auf den folgenden, subtractiv, wenn derselbe auf den vorangehenden Jahresanfang ausgeführt werden soll.

Da die Beobachtungen auf dasselbe mittlere Aequinoctium bezogen werden müssen, so wird man, nachdem die Rectascension aus dem Zeitmass in Bogenmass umgesetzt ist, die beobachteten Coordinaten zunächst auf das mittlere Aequinoctium des betreffenden tropischen Jahresanfanges reduciren und hierzu die Formeln verwenden, welche die vollständige Fixstern-Aberration enthalten, nämlich:

$$\begin{array}{l} \alpha = \text{scheinb.} \ \alpha - \{ f + g \sin(G + \alpha) \log \vartheta + h \sin(H + \alpha) \sec \vartheta + h_0 \sin(H_0 + \alpha) \sec \vartheta \} \\ \vartheta = \text{scheinb.} \ \vartheta - \{ g \cos(G + \alpha) + h \cos(H + \alpha) \sin \vartheta + h_0 \cos(H_0 + \alpha) \sin \vartheta + (i + i_0) \cos \vartheta \} \\ \log h_0 = 9 \cdot 534, \ H_0 = 350^{\circ} 5 - 0^{\circ} 016 (t_0 - 1850), \ i_0 = -0'' 024 - 0'' 000 \ 04 (t_0 - 1850); \\ \end{array} \right\} \begin{array}{l} \textbf{2)} \ [\text{vergl. 4b}) \\ \text{pag. 251}] \\ \end{array}$$

die Grössen f, g, G, h, H und i sind dem Berliner astronomischen Jahrbuche zu entlehnen. Würde man die in diesem Werke aufgenommenen Aberrationstafeln für die Ermittlung jener Grössen benützen, so hätte man  $h_0$  und  $i_0$  der Null gleich zu setzen.

Begnügt man sich mit einer geringeren Genauigkeit, so können die von  $h_o$  und  $i_o$  abhängigen Glieder ganz übergangen, und zur Reduction auf das mittlere Aequinoctium die für einen benachbarten Fixstern geltenden, anderweitigen Rechnungen zu entlehnenden Werthe benützt werden.

Wenn die Beobachtungen in verschiedenen Jahren liegen, so hat man die auf das mittlere Aequinoctium des zugehörigen tropischen Jahresanfanges reducirten Coordinaten durch Anbringen der jährlichen Präcession auf jenes mittlere Aequinoctium, welches für die Sonnencoordinaten gewählt wurde, zu übertragen; die diesbezüglichen Formeln sind:

$$\frac{d\alpha}{dt} = \{46''\circ 59 + 0''\circ \circ \circ 284(t_0 - 1850)\} + \{20''\circ 51 - 0''\circ \circ \circ 87(t_0 - 1850)\} \sin \alpha \ \text{tg } \delta$$

$$\frac{d\delta}{dt} = \{20''\circ 51 - 0''\circ \circ \circ 87(t_0 - 1850)\} \cos \alpha,$$

$$\{000 - 1850\} \sin \alpha \ \text{tg } \delta$$

$$\text{pag. 230}$$

diese Correctionen sind an die mittleren Rectascensionen und Declinationen additiv anzubringen, wenn die Übertragung auf den folgenden, subtractiv, wenn dieselbe auf den vorhergehenden Jahresanfang ausgeführt werden soll.

Die auf das mittlere Aequinoctium bezogenen Rectascensionen und Declinationen werden mit Hilfe der für dieselbe Epoche geltenden mittleren Schiefe der Ekliptik ε in Länge und Breite umgesetzt nach den Formeln:

$$n \sin N = \sin \delta$$

$$n \cos N = \sin \alpha \cos \delta$$

$$\sin \lambda \cos \beta = n \cos (N - \varepsilon)$$

$$\cos \lambda \cos \beta = \cos \alpha \cos \delta$$

$$\sin \beta = n \sin (N - \varepsilon),$$

$$\operatorname{Probe:} \sin (\lambda - \alpha) = 2 \cos \alpha \sec \beta \cdot n \sin \frac{1}{2} \varepsilon \sin (N - \frac{1}{2} \varepsilon)$$

$$\sin \frac{1}{2} (\delta - \beta) = \sec \frac{1}{2} (\delta + \beta) \cdot n \sin \frac{1}{2} \varepsilon \cos (N - \frac{1}{2} \varepsilon).$$

Um die Parallaxe und die Sonnenbreiten aus dem Probleme zu eliminiren, ist der Übergang auf den locus fictus zu machen. Zu diesem Ende leitet man aus der mittleren Ortszeit der Beobachtung die Ortssternzeit  $\theta$  ab nach [vergl. pag. 25 ff]:  $\theta$  = Ortszeit + Acceleration für Berliner Zeit + Sternzeit im Berliner Mittag, 5) zur Ermittlung der Acceleration für Berliner Zeit wird die Tafel I (pag. 454) des vorliegenden Bandes gute Dienste leisten; hierauf bestimmt man  $\varphi'$ , die geocentrische Polhöhe und h, den geocentrischen Abstand des Beobachtungsortes in Einheiten des Aequatorhalbmessers nach den Formeln (vergl. pag. 31 und 32):

$$\varphi' = \varphi - 11'5 \sin 2 \varphi \log h = 9.999 27 + 0.000 73 \cos 2 \varphi,$$

in welchen Formeln  $\varphi$  die geographische Breite des Beobachtungsortes darstellt; das Berliner Jahrbuch gibt in dem Verzeichnisse der geographischen Lage verschiedener Sternwarten für alle in demselben aufgenommenen Orte die Grössen  $\varphi'$  und  $\log h$ .

Dann wird bestimmt:

$$n' \sin N' = \sin \varphi'$$

$$n' \cos N' = \sin \theta \cos \varphi'$$

$$\sin (l) \cos b = n' \cos (N' - s)$$

$$\cos (l) \cos b = \cos \theta \cos \varphi'$$

$$\sin b = n' \sin (N' - s);$$

$$6a) [vergl. 32) pag. 37]$$

für l wird man zu setzen haben:

$$l = (l)$$
 — (Präcession + Nutation in Länge), 6b)

um die Reduction auf das gewählte mittlere Aequinoctium mit hinreichender Genauigkeit zu bewirken.

Sind die geocentrischen Breiten des Himmelskörpers nicht allzu klein ( $\beta > 1^{\circ}$ ), so wird man sich mit Vortheil der folgenden Formeln bedienen:

hierbei wird die Correction der Sonnenlänge in Bogensekunden, die Correction von  $\log R_0$  in Einheiten der siebenten Decimale, die Correction der Beobachtungszeit in Einheiten des mittleren Sonnentages erhalten. Bringt man die letzterwähnte,

Anhang I. A. meist verschwindend kleine Correction an die früher ermittelten, für den Berliner Meridian geltenden Zeitangaben an, so ergeben sich jene Werthe von  $t_i$ ,  $t_m$ ,  $t_m$ , welche der ersten Bahnbestimmung zu Grunde zu legen sind; die oben nach 4) ermittelten Längen  $\lambda_i$ ,  $\lambda_m$ ,  $\lambda_m$  und Breiten  $\beta_i$ ,  $\beta_m$ ,  $\beta_m$  werden unverändert beibehalten, während die aus dem Berliner Jahrbuch entlehnten Sonnenlängen  $L_0$  und die Logarithmen der Radienvectoren um die nach 7) erhaltenen Correctionen zu verbessern sind; die Sonnenbreiten, durch Einführung des locus fictus eliminirt, sind der Null gleich zu setzen.

Sind aber die geocentrischen Breiten klein ( $\beta < r^{o}$ ), so wird die Einführung des locus fictus misslich und es empfiehlt sich, statt desselben die parallaktisch veränderten Sonnenorte einzuführen, man wird also setzen:

$$L = L_{0} + \frac{h\pi \cos b}{R_{0}} \sin (L_{0} - l)$$

$$B = B_{0} - \frac{h\pi \sin b}{R_{0}}$$

$$\log R = \log R_{0} + \frac{h\pi \cos b}{R_{0}} \cos (L_{0} - l) M$$

$$\log \pi = 0.9468$$

$$\log M = 1_{8}3234.$$
8) [vergl. 9) pag. 273]

Die Correctionen von  $L_0$  und  $B_0$  werden in Bogensekunden, die von  $\log R_0$  in Einheiten der siebenten Decimale erhalten. Von diesen Formeln wird man wohl nur bei Planetenbahnen Gebrauch zu machen haben, da der Fall von so ausserordentlich kleinen Breiten bei Kometen selten genug eintreten wird; in der folgenden Zusammenstellung wird deshalb für die Bestimmung von Kometenbahnen stets B=0 angenommen. Wird die Berücksichtigung der Breite B nothwendig, so sind auch die aus derselben entstehenden Correctionsglieder, welche in den diesbezüglichen Formeln immer in relativ kleinem Format erscheinen, in Rechnung zu ziehen.

### B. Es sind Näherungen vorhanden.

Anhang I.B. Wenn durch vorausgehende Rechnungen genäherte Elemente bekannt sind, so wird man aus denselben zunächst die für die Beobachtungszeiten geltenden geocentrischen Distanzen  $\varrho_{r}$ ,  $\varrho_{m}$ ,  $\varrho_{m}$  ableiten; die um die Beträge:

$$\left. \begin{array}{c} 498^{5}65 \, \varrho \\ \log \, 498^{5}65 = 2 \cdot 6978 \end{array} \right\} \, 1)$$

verminderten Beobachtungszeiten werden durch Anbringen der Längendifferenz auf den Normalmeridian, für welchen hier Berlin gewählt werden soll, bezogen, dann mit Hilfe der Tafel XIX des II. Bandes vorliegenden Werkes auf fünf bis sechs Stellen genau in Decimaltheile des Tages umgesetzt und als  $t_n$ ,  $t_m$ ,  $t_m$  den weiteren Rechnungen zu Grunde gelegt. Für die so erhaltenen Zeitmomente werden die Sonnenlängen, Radienvectoren und Sonnenbreiten dem Berliner Jahrbuche durch Interpolation mit Rücksicht auf zweite Differenzen entlehnt; man belässt bei der Breite die Hunderttheile der Bogensekunde, während man die Sonnenlänge auf Zehntheile der Bogensekunde und den Logarithmus des Radiusvectors auf die sechste Decimale abgekürzt ansetzt, weil bei ersten Bahnbestimmungen wohl eine sechsstellige Rechnung ausreicht. Im Berliner Jahrbuche sind vom Jahrgang 1868 ab die Sonnen-Längen und -Breiten auf das mittlere Aequinoctium des zugehörigen tropischen Jahresanfangs bezogen; fallen etwa, wie dies bei ersten Bahnbestimmungen wohl eintreten kann, die Beobachtungen in verschiedene Jahre, so wird

man die entlehnten Sonnencoordinaten durch Anbringung der jährlichen Präcession Anhang I.B. auf das gewählte mittlere Aequinoctium reduciren; dieselbe

in Länge= { 
$$50''235 + 0''000 226 (t_0 - 1850)$$
}  
in Breite= { $-0''479 + 0''000 006 (t_0 - 1850)$ }  $\sin(L-\Pi)$  } 2) [vergl. 58) pag. 230)  
 $\Pi = 173''0' + 0'548 (t_0 - 1850)$ ,

ist an die Sonnencoordinaten additiv anzubringen, wenn der Übergang auf den folgenden, subtractiv, wenn dieser auf den vorangehenden Jahresanfang ausgeführt werden soll. Die so erhaltenen Sonnenlängen L und die aus den Ephemeriden entlehnten Logarithmen der Radienvectoren sind unmittelbar der Rechnung zu Grunde zu legen.

Die Beobachtungen selbst werden 'zunächst von dem Einflusse der Parallaxe zu befreien sein; zu diesem Ende leitet man aus der mittleren Ortszeit der Beobachtung die Ortssternzeit  $\theta$  ab nach (vergl. pag. 25 ff.):

 $\theta = \text{Ortszeit} + \text{Acceleration für Berliner Zeit} + \text{Sternzeit im Berliner Mittag}$ 

zur Ermittlung der Acceleration für Berliner Zeit wird die Tafel I (pag. 454) des vorliegenden Bandes gute Dienste leisten; hierauf berechnet man die Parallaxe mit Benützung der Tafel III (pag. 456 ff.) nach:

$$tg \gamma = \frac{tg \varphi'}{\cos(\theta - \alpha)}$$

$$\Delta \alpha = \frac{A}{\varrho} \frac{\sin(\theta - \alpha)}{\cos \theta}$$

$$\Delta \delta = \frac{D}{\varrho} \frac{\sin(\gamma - \theta)}{\sin \gamma},$$

$$\begin{cases} 3) \text{ [vergl. 30) pag. 35]}$$

und erhält Correctionen, welche die Variationen von  $\alpha$  in Zeitsekunden, von  $\delta$  in Bogensekunden geben und additiv an die Beobachtungen anzubringen sind; die in Zeitmass angesetzten Rectascensionen sind dann in Bogenmass zu verwandeln.

Die so verbesserten geocentrischen Coordinaten, welche durch die nach Formel 1) (pag. 662) ermittelte Aberrationscorrection auf das wahre Aequinoctium bezogen erscheinen, müssen mit Hilfe der Formeln:

$$\begin{array}{l} \alpha = \text{wahres } \alpha - \{f + g \sin (G + \alpha) \operatorname{tg} \delta\} \\ \delta = \text{wahres } \delta - g \cos (G + \alpha), \end{array} \} \text{ (vergl. pag. 251)}$$

auf das mittlere Aequinoctium des tropischen Jahresanfanges reducirt werden; die Grössen f, g und G sind dem Berliner Jahrbuche zu entlehnen. Liegen die Beobachtungen in verschiedenen Jahren, so hat man die auf das mittlere Aequinoctium des zugehörigen tropischen Jahresanfangs reducirten Coordinaten durch Anbringen der jährlichen Präcession auf das mittlere Aequinoctium, welches für die
Sonnencoordinaten gewählt wurde, zu übertragen; die diesbezüglichen Formeln sind:

Diese Correctionen sind an die mittleren Rectascensionen und Declinationen additiv anzubringen, wenn der Uebergang auf den folgenden, subtractiv, wenn derselbe auf den vorangehenden Jahresanfang ausgeführt werden soll.

Nach der Reduction auf das mittlere Aequinoctium werden die geocentrischen

Anhang I.B. Rectascensionen und Declinationen mit Hilfe der für dieselbe Epoche geltenden mittleren Schiefe der Ekliptik e in Länge und Breite umgesetzt gemäss den Formeln:

$$n \sin N = \sin \delta$$

$$n \cos N = \sin \alpha \cos \delta$$

$$\sin \lambda \cos \beta' = n \cos (N - \varepsilon)$$

$$\cos \lambda \cos \beta' = \cos \alpha \cos \delta$$

$$\sin \beta' = n \sin (N - \varepsilon),$$

$$\sin (\lambda - \alpha) = 2 \cos \alpha \sec \beta' \cdot n \sin \frac{1}{2} \varepsilon \sin (N - \frac{1}{2} \varepsilon)$$

$$\sin \frac{1}{4} (\delta - \beta') = \sec \frac{1}{4} (\delta + \beta') \cdot n \sin \frac{1}{4} \varepsilon \cos (N - \frac{1}{4} \varepsilon).$$

Die so erhaltenen Längen sind unverändert der Bahnbestimmung zu Grunde zu legen, die Breiten aber bedürfen wegen der Elimination der Sonnenbreite B noch einer Correction und zwar:

$$\beta = \beta' - \frac{\cos \beta'}{\varrho} B$$
. 7) [vergl. 2) pag. 41]

Die so corrigirten Breiten sind für die weiteren Rechnungen zu verwenden.

#### II. Ermittlung parabolischer Bahnelemente aus drei Beobachtungen.

## A. Grundlagen der Rechnung und Entscheidung über die einzuschlagende Methode.

Anhang II.A. Die Grundlagen der Rechnung sind:

Beobachtung:	mittl. Berl. Zeit:	Länge des Kometen :	Breite des Kometen:	Sonnenlänge :	log (Sonnendista	n <b>z</b> ):
1	t,	λ,	β,	$oldsymbol{L}$ ,	$\log R$ ,	
2	<i>t,,</i>	λ"	β"	$L_{\prime\prime}$	$\log R_{"}$	1)
3	$t_{m}$	λ,,,	β,,,	$oldsymbol{L}_{\prime\prime\prime}$	$\log R_m$ .	

Zur Ermittlung der geocentrischen Entfernungen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$ , in welchen der Komet zur Zeit der ersten und letzten Beobachtung steht, wird man sich zweier verschiedener Methoden bedienen können, die erste ist die bequemere, die zweite die genauere. Die Anwendung der letzteren erfordert jedoch eine so bedeutende Mehrarbeit, dass dieselbe nur in dem Fall (Ausnahmsfall) Vortheil bringt, wenn sie durch die Umstände selbst geboten erscheint; man wird deshalb vor Beginn der eigentlichen Bahnbestimmung über die dem vorgelegten Fall entsprechende Methode sich entscheiden müssen. Zu diesem Zwecke bestimmt man durch eine drei- oder vierstellige Rechnung:

$$\operatorname{tg} W_{i} = -\frac{\beta_{ii} - \beta_{i}}{\lambda_{ii} - \lambda_{i}} \sec \beta_{ii}, \quad \operatorname{tg} W_{o} = \operatorname{tg} (\lambda_{ii} - L_{ii}) \csc \beta_{ii}, \quad 2)' [\operatorname{vgl. 14}), \quad 16) \text{ pag. 287}]$$

in welchen Formeln die Winkel W, und  $W_o$  stets kleiner als 180° angenommen werden dürfen; der absolute Werth von  $\cos(W, -W_o)$  ist unmittelbar ein Mass der Genauigkeit der ersten Methode, wenn jene der zweiten Methode der Einheit

Digitized by Google

gleichgesetzt wird. Im Allgemeinen wird es sich empfehlen, die Wahl der Methode Anhang II.A. unter die folgenden Bedingungen zu stellen, d. h.:

anzuwenden. Jede derselben führt zur Kenntnis von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$ , aus welchen Grössen nach den Formeln des Abschnittes C (pag. 670) die Elemente bestimmt werden können.

#### B. Bestimmung von $\varrho$ , und $\varrho_{m}$ .

a. 1. Methode.

$$\cot g J = \frac{\sin(\lambda_n - L_n)}{\operatorname{tg} \beta_n}$$

$$Z = \sin \beta_r \cot g J - \sin(\lambda_r - L_n) \cos \beta_r$$

$$N = \sin(\lambda_m - L_n) \cos \beta_m - \sin \beta_m \cot g J$$

$$M = \frac{t_m - t_n}{t_n - t_r} \cdot \frac{Z}{N}^*$$

$$\cos \psi_r = \cos \beta_r \cos(\lambda_r - L_r), \qquad \cos \psi_m = \cos \beta_m \cos(\lambda_m - L_m)$$

Die Bogen P, und  $P_m$  werden in der weiteren Rechnung nicht gebraucht, sin  $\psi$ , und sin  $\psi_m$  sind stets positiv anzusetzen und müssen den Cosinuswerthen entsprechen.

$$\begin{array}{l} g \, \cos \left( G \, - \, L_{\rm l} \right) = R_{\rm m} \, \cos (L_{\rm m} \, - \, L_{\rm l}) - R_{\rm r} \\ g \, \sin \left( G \, - \, L_{\rm l} \right) = R_{\rm m} \, \sin \left( L_{\rm m} \, - \, L_{\rm l} \right). \end{array} \right\} \, \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, II} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm pag. \,\, 292} \, \left[ {\rm vgl. \,\, III} \right] \, \, {\rm vgl. \,\, III} \,$$

g, die Sehne zwischen dem ersten und dritten Sonnenorte, kann stets positiv gewählt werden, welcher Bedingung entsprechend der Quadrant für (G - L) bestimmt werden muss.

h und cos  $\zeta$  sind stets positiv zu nehmen und danach ist der Quadrant für  $(H - \lambda_m)$  zu bestimmen.

$$\cos \varphi = \cos \zeta \cos (G - H)$$

$$\sin \varphi \cos Q = \cos \zeta \sin (G - H)$$

$$\sin \varphi \sin Q = \sin \zeta.$$
5) [vgl. 7) pag. 292]

Der Bogen Q wird in der weiteren Rechnung nicht gebraucht, sin  $\varphi$  ist stets positiv anzusetzen und muss dem Cosinuswerth entsprechen, welche Bedingung das Mittel zu einer sehr beschränkten Prüfung der Rechnung bildet.

Die bei den Versuchen auftretenden constanten Hilfsgrössen berechnet man nach:

<sup>\*)</sup> Falls genäherte Elemente bekannt wären, berechnet man (M) nach 21) pag. 289 und 22) pag. 290.

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

Sind die Beobachtungszeiten nicht bereits für Aberration corrigirt, und will man diese in der folgenden Rechnung berücksichtigen, so hat man zu bestimmen:

$$\begin{array}{c}
\alpha = \alpha \frac{M-1}{t_{m}-t_{r}} \\
\log \alpha = 7.3991 - 10.
\end{array}$$
| 6b) [vgl. 28) pag. 297]

Bei den weiteren Versuchen wählt man als Unbekannte:

$$x = \log (r_i + r_{ii})_a,$$

und wird, wenn sonst keine Näherungen bekannt sind, beim ersten derselben x =0.301 030 setzen können; mit jeder Annahme über x hat man das folgende Formelsystem durchzurechnen, um schliesslich zur Kenntnis jener Werthe von r, und rm zu gelangen, die dem angenommenen Werthe von z entsprechen:

zu gelängen, die dem angenommenen Werthe von 
$$x$$
 entsprechen:
$$\eta = \frac{1}{(r_{1} + r_{m})a^{\frac{1}{2}}} , \eta \text{ als Argument für } \mu \text{ nach Tafel VII.}$$

$$\cos \vartheta = \frac{A}{\mu} V(\overline{r_{1} + r_{m}})a^{\frac{1}{2}} , \vartheta \text{ stets im ersten Quadranten.}$$

$$\text{tg } \theta_{1} = \frac{\Gamma \text{ tg }\vartheta - f_{1}}{B_{1}} , \text{ tg } \theta_{m} = \frac{\Gamma \text{ tg }\vartheta - f_{m}}{B_{m}}$$

$$\cos \theta_{1} \text{ und } \cos \theta_{m} \text{ stets positiv.}$$

$$r_{1} = B_{1} \sec \theta_{1}, \qquad r_{m} = C_{m} \sec \theta_{m}$$

$$y = \log (r_{1} + r_{m})_{\theta}.$$

y muss mit x identisch sein (x = y), wenn über x die richtige Annahme gemacht wurde; im Allgemeinen wird aber eine Differenz auftreten, welche man zur genaueren Bestimmung des Werthes der Unbekannten verwenden kann, indem man

z' ist der für den folgenden Versuch anzuwendende verbesserte Werth. Die Durchrechnung der Formeln 7a) und 7b) ist so lange fortzusetzen, bis y = x gefunden wird : unter strenger Befolgung der hier gegebenen Ausdrücke wird meist der dritte Versuch dieser Bedingung genügen. Sind die Beobachtungen, wie dies bei ersten immungen der Fall ist, noch mit der Planetenaberration behaftet, so wird eren Einfluss zu berücksichtigen, nach jedem Versuch noch rechnen müssen:

$$d \log \varrho_{r} = \frac{\lg \frac{1}{2} \gamma}{\hbar \sin \vartheta} \cdot \frac{(r_{r} + r_{m})_{s}}{\Gamma \lg \vartheta + \frac{g}{\hbar} \cos \varphi} \cdot \frac{x - y}{n}$$

$$\log \varrho_{r}' = \log (\Gamma \lg \vartheta + \frac{g}{\hbar} \cos \varphi) + d \log \varrho_{r}'$$

$$d \log \tau = - \varkappa \varrho_{r}', \quad d \log A = \varkappa \varrho_{r}';$$

$$7c) \begin{bmatrix} vgl. 23 \\ vgl. 29 \end{bmatrix} \text{ pag. 295}$$

d log  $\tau$  und d log A sind die Verbesserungen, welche man an die bezüglichen in 6a) ermittelten Constanten anzubringen hat, um der Aberration Rechnung zu tragen, und auf welche auch in der Formel 7a) Rücksicht genommen werden muss; sie sind meist so klein, dass die aus dem ersten Versuch erhaltenen Werthe derselben auch für die späteren beibehalten werden dürfen. Die Berechnung der Formeln 7c) und der daraus resultirenden Correctionen hat zu unterbleiben, wenn die Aberration bei der Vorbereitung der Beobachtungen für die Rechnung auf Grund anderer Näherungswerthe vollständig berücksichtigt wurde, oder wenn man sich bei einer ersten Bahnbestimmung mit einer geringeren Genauigkeit begnügt.

Ist die Bedingung x = y erfüllt, so berechnet man mit Hilfe der Zahlen des letzten Versuchs die beiden geocentrischen Distanzen:

$$\begin{array}{l} \varrho_{r} = \Gamma \operatorname{tg} \vartheta + \frac{g}{h} \cos \varphi \\ \varrho_{m} = M \varrho_{r}; \end{array} \right\} 8a) \ [\text{vgl. 27}) \ \text{pag. 296}] \end{array}$$

hat die Planetenaberration noch keine Berücksichtigung erfahren, und soll dieselbe nicht völlig übergangen werden, so sind die Beobachtungszeiten beziehungsweise um die Beträge:

$$-\alpha' \varrho_{i}, -\alpha' \varrho_{i} \left\{ 1 + (M-1) \frac{t_{ii} - t_{i}}{t_{iii} - t_{i}} \right\}, -\alpha' \varrho_{iii}$$

$$\log \alpha' = 7.7613 - 10,$$
8b) [vgl. pag. 296]

zu verbessern und die so erhaltenen Werthe in den weiteren Rechnungen statt  $t_n$ ,  $t_m$ , zu verwenden. Aus  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  werden nach den Formeln des Abschnittes C (pag. 670) die Elemente bestimmt.

Anh. II. B. 8.

Anh. II. Β. α.

$$\begin{array}{l} \operatorname{tg} J \sin{(\lambda_{n} - \Pi)} = \operatorname{tg} \beta_{n} \\ \operatorname{tg} J \cos{(\lambda_{n} - \Pi)} = -\frac{\lambda_{m} - \lambda_{r}}{\beta_{m} - \beta_{r}}, \quad J < 90^{\circ} \\ Z = \sin{\beta_{r}} \cot{g} J - \sin{(\lambda_{r} - \Pi)} \cos{\beta_{r}} \\ N = \sin{(\lambda_{m} - \Pi)} \cos{\beta_{m}} - \sin{\beta_{m}} \cot{g} J \\ \tau'' = 2k (t_{n} - t_{r}) \\ \tau'' = 2k (t_{m} - t_{r}), \quad \log{2k} = 8.536 \ 611 - 10 \\ \tau' = 2k (t_{m} - t_{n}) \\ M = \frac{Z}{N} \cdot \frac{\tau'}{\tau''}^{*}, \quad F = \tau'\tau' \frac{R_{n} \sin{(L_{n} - \Pi)}}{N}, \quad C = -\frac{F}{(R_{r} + R_{m})^{3}}. \\ \cos{\psi_{r}} = \cos{\beta_{r}} \cos{(\lambda_{r} - L_{r})}, \quad \cos{\psi_{m}} = \cos{\beta_{m}} \cos{(\lambda_{m} - L_{m})} \\ \sin{\psi_{r}} \cos{P_{r}} = \cos{\beta_{r}} \sin{(\lambda_{r} - L_{r})}, \quad \sin{\psi_{m}} \cos{P_{m}} = \cos{\beta_{m}} \sin{(\lambda_{m} - L_{m})} \\ \sin{\psi_{r}} \sin{P_{r}} = \sin{\beta_{r}}, \quad , \quad \sin{\psi_{m}} \sin{P_{m}} = \sin{\beta_{m}}; \end{array} \right\} \stackrel{[vgl. \ 12a)}{[vgl. \ 2e^{2} + 2e^{2$$

<sup>\*)</sup> Falls genäherte Elemente bekannt sind, berechnet man (M) nach 23) pag. 290. 84\*

Anh. II. B.  $\beta$ . die Bogen P, und  $P_m$  werden in der weiteren Rechnung nicht gebraucht;  $\sin \psi$ , und  $\sin \psi_m$  sind stets positiv anzusetzen und müssen den Cosinuswerthen entsprechen.

$$\begin{array}{l} g \, \cos \left( G \, - L_{\rm \prime} \right) = R_{\rm \prime \prime \prime} \, \cos \left( L_{\rm \prime \prime \prime} \, - \, L_{\rm \prime} \right) - R_{\rm \prime} \\ g \, \sin \left( G \, - \, L_{\rm \prime} \right) = R_{\rm \prime \prime \prime} \, \sin \left( L_{\rm \prime \prime \prime} \, - \, L_{\rm \prime} \right). \end{array} \right\} \, \, {\rm [vgl. \,\, 1 \,\, 1) \,\,\, pag. \,\, 292]}$$

g, die Sehne zwischen dem ersten und dritten Sonnenorte, kann stets positiv gewählt werden, welcher Bedingung entsprechend der Quadrant für (G-L) bestimmt werden muss.

$$h \cos \zeta \cos (H - \lambda_m) = M \cos \beta_m - \cos (\lambda_m - \lambda_r) \cos \beta_r$$

$$h \cos \zeta \sin (H - \lambda_m) = \sin (\lambda_m - \lambda_r) \cos \beta_r$$

$$h \sin \zeta = M \sin \beta_m - \sin \beta_r;$$

$$\{vgl. 9\} \text{ pag. 292}$$

 $h\cos\zeta$  ist stets positiv zu nehmen und danach ist der Quadrant für  $(H-\lambda_m)$  zu bestimmen.

$$\cos \varphi = \cos \zeta \cos (G - H)$$

$$\sin \varphi \cos Q = \cos \zeta \sin (G - H)$$

$$\sin \varphi \sin Q = \sin \zeta.$$
5) [vgl. 7) pag. 292]

Der Bogen Q wird in der weiteren Rechnung nicht gebraucht, sin  $\varphi$  ist stets positiv anzusetzen und muss dem Cosinuswerth entsprechen, welche Bedingung das Mittel zu einer sehr beschränkten Prüfung der Rechnung bildet.

$$\nu = \cos\beta_{m} \cos\zeta \cos(H - \lambda_{m}) + \sin\beta_{m} \sin\zeta, \quad \xi = 2g\{\nu \cos\varphi - \cos\beta_{m} \cos(G - \lambda_{m})\}$$

$$\gamma_{1} = \frac{g}{h} \cos\varphi, \quad f_{1} = R_{1} \cos\psi,$$

$$\gamma_{2} = -\frac{\nu}{h} \quad , \quad f_{m} = R_{m} \cos\psi_{m}$$

$$A = g \sin\varphi, \quad B_{1} = R_{1} \sin\psi,$$

$$\Phi = \frac{\xi}{A^{2}} \quad , \quad B_{m} = R_{m} \sin\psi_{m}$$

$$\Psi = \frac{1 - \nu^{2}}{\xi}.$$

In den folgenden Versuchen wählt man als Unbekannte:

$$x = \log (r_1 + r_{m})_a,$$

und setzt beim ersten, wenn sonst keine Näherungen bekannt sind,  $x = \log(R + R_m)$ , wodurch die Grösse m in diesem ersten Versuche der Null gleich wird; mit jeder Annahme über x hat man das folgende Formelsystem durchzurechnen, um schliesslich zur Kenntnis jener Werthe von r, und  $r_m$  zu gelangen, die dem angenommenen Werthe von x entsprechen.

$$\eta = \frac{\tau''}{(r, + r_m)_e^{\frac{1}{2}}} , \quad \eta \text{ als Argument für } \mu \text{ nach Tafel VII}$$

$$s = \frac{\tau''\mu}{V(r, + r_m)_e} , \quad m = C + \frac{F}{(r, + r_m)_e^{\frac{1}{2}}}$$

$$\chi = m \Phi (1 + m \Psi), \quad \cos \vartheta = \frac{A}{s} V \overline{1 + \chi}, \quad \vartheta < 90^{\circ}$$

$$\varrho_r = \frac{s}{h} \sin \vartheta + \gamma_1 + \gamma_2 m , \quad \varrho_m = m + M \varrho,$$

$$\operatorname{tg} \theta_r = \frac{\varrho_r - f_r}{B_r} , \quad \operatorname{tg} \theta_m = \frac{\varrho_m - f_m}{B_m}$$

$$\cos \theta_r \text{ und } \cos \theta_m \text{ stets positiv.}$$

$$r_r = B_r \sec \theta_r , \quad r_m = B_m \sec \theta_m$$

$$y = \log (r_r + r_m)_e.$$

y muss mit x identisch sein (x = y), wenn über x die richtige Annahme gemacht Anh. II. B.  $\beta$ . wurde; im Allgemeinen wird jedoch eine Differenz auftreten, welche man zur genaueren Bestimmung des Werthes der Unbekannten für die weiteren Versuche verwenden kann, indem man rechnet:

$$\sin \gamma = \eta \mu, \quad \gamma < 90^{\circ}, \quad \lg \frac{1}{2} \gamma = \frac{\sin \gamma}{2 \cos \frac{1}{2} \gamma^{2}}$$

$$\sigma = \frac{3F}{(r, + r_{m})e^{2}(r, + r_{m})e^{2}} \cdot \frac{10^{\frac{1}{2}y}}{10^{\frac{1}{2}x}}, \quad \log \frac{10^{\frac{1}{2}y}}{10^{\frac{1}{2}x}} = \frac{1}{2}(y - x)$$

$$Q = \frac{1}{h} \left\{ \frac{\lg \frac{1}{2} \gamma}{\sin \vartheta} - \sigma \left[ \frac{\xi(1 + 2m\Psi)}{2 \sin \vartheta} + \nu \right] \right\}$$

$$P = \left\{ \sin \theta, + M \sin \theta_{m} \right\} Q + \sigma \sin \theta_{m}$$

$$n = 1 + P \frac{10^{x}}{10^{y}}, \quad \log \frac{10^{x}}{10^{y}} = x - y$$

$$x' = x - \frac{x - y}{n}.$$

x' ist der für den folgenden Versuch anzuwendende verbesserte Werth. Die Durchrechnung der Formeln 7a) und 7b) ist so lange fortzusetzen, bis y=x gefunden wird; unter strenger Befolgung der hier gegebenen Ausdrücke wird meist der dritte Versuch dieser Bedingung genügen. Sind die Beobachtungen, wie dies bei ersten Bahnbestimmungen der Fall ist, noch mit der Planetenaberration behaftet, so wird man, um deren Einfluss zu berücksichtigen, nach jedem Versuch noch rechnen müssen:

$$d\varrho_{m} = Q\left(\frac{10^{x}}{\text{Mod.}} \cdot \frac{x-y}{n}\right)$$

$$d\varrho_{m} = M d\varrho_{r} + \sigma\left(\frac{10^{x}}{\text{Mod.}} \cdot \frac{x-y}{n}\right)$$

$$d \log \tau'' = \alpha \frac{(\varrho_{r} - \varrho_{m}) + (d\varrho_{r} - d\varrho_{m})}{t_{m} - t_{r}}$$

$$\log \alpha = 7.3991 - 10;$$

$$| \text{Vgl. 12} \text{ und 13} \text{ pag. 307}$$

 $d \log r''$  ist jene Correction, welche man an den früher gefundenen Werth von  $\log r''$  anbringen muss, um der Planetenaberration Rechnung zu tragen; dieselbe ist meist so klein, dass ihr aus dem ersten Versuch erhaltener Werth auch für die späteren beibehalten werden darf. Die Berechnung der Formeln 7c) und der daraus resultirenden Correctionen hat zu unterbleiben, wenn die Aberration bei der Vorbereitung der Beobachtungen für die Rechnung auf Grund anderweitiger Näherungswerthe vollständig berücksichtigt wurde, oder wenn man sich bei einer ersten Bahnbestimmung mit einer geringeren Genauigkeit begnügt.

Ist die Bedingung x=y erfüllt, so liefern die Zahlen des letzten Versuches die beiden geocentrischen Distanzen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$ , aus welchen nach den Vorschriften des Abschnittes (C (pag. 670) die Elemente abgeleitet werden. Hat die Planetenaberration noch keine Berücksichtigung erfahren, und soll dieselbe nicht völlig übergangen werden, so sind die Beobachtungszeiten beziehungsweise um die Beträge:

$$-\alpha' \varrho_{,,} -\alpha' \left\{ \varrho_{,} + (\varrho_{,,} - \varrho_{,}) \frac{\tau'''}{\tau''} \right\}, -\alpha' \varrho_{,,}$$

$$\log \alpha' = 7.7613 - 10,$$
8) [vgl. 14) pag. 307]

zu verbessern und die so erhaltenen Werthe in den weiteren Rechnungen statt  $t_r$ ,  $t_m$ ,  $t_m$  zu verwenden.

#### C. Bestimmung der Elemente aus $\varrho$ , und $\varrho_m$ .

Bestimmung der heliocentrischen Längen I und Breiten b. -

Anhang II.C. 
$$r, \cos b, \cos(l, -L_i) = \varrho, \cos \beta, \cos(\lambda, -L_i) - R_i$$
,  $r_m, \cos b_m \cos(l_m - L_m) = \varrho_m \cos \beta_m \cos(\lambda_m - L_m) - R_m$ 

$$r, \cos b, \sin(l, -L_i) = \varrho, \cos \beta, \sin(\lambda, -L_i) \qquad , \quad r_m, \cos b_m \sin(l_m - L_m) = \varrho_m \cos \beta_m \sin(\lambda_m - L_m)$$

$$r, \sin b_i = \varrho_i \sin \beta_i \qquad , \qquad r_m \sin b_m = \varrho_m \sin \beta_m;$$

r, und  $r_m$  müssen mit den im letzten Versuche für diese Grössen gefundenen Werthen identisch sein; in den folgenden Rechnungen bedarf man nur der Werthe tg b, und tg  $b_m$ .

Bestimmung der Neigung *i* und des Knotens  $\Omega$ . — Es ist *i* zwischen den Grenzen o<sup>0</sup> und 180<sup>0</sup> eingeschlossen, tg *i* erhält das Vorzeichen von  $\sin(l_m - l_i)$ , wonach der Quadrant für  $(l_i - \Omega)$  zu bestimmen ist.

$$\operatorname{tg} i \sin (l, -\Omega) = \operatorname{tg} b, 
\operatorname{tg} i \cos (l, -\Omega) = \frac{\operatorname{tg} b_{m} - \operatorname{tg} b_{m} \cos (l_{m} - l_{m})}{\sin (l_{m} - l_{m})}.$$

$$\begin{cases}
2 & \text{[vgl. 1) pag. 102]} \\
\end{cases}$$

Bestimmung der Argumente der Breite u. -

$$\operatorname{tg} u_{i} = \frac{\sin(l_{i} - \Omega)\cos i + \operatorname{tg} b_{i}\sin i}{\cos(l_{i} - \Omega)}, \quad \operatorname{tg} u_{m} = \frac{\sin(l_{m} - \Omega)\cos i + \operatorname{tg} b_{m}\sin i}{\cos(l_{m} - \Omega)} \cdot \begin{cases} 3a & [vgl. 4] \\ pag. 103 \end{cases}$$

Zur Quadrantenbestimmung gilt die Regel, dass  $\sin u$  das Vorzeichen des Zählers,  $\cos u$  jenes des Nenners erhält; als Probe dient:

$$\tau = 2k (t_{m} - t_{i}), \quad \log 2k = 8.536 \text{ fil} - 10$$

$$s = \frac{\tau \mu}{\sqrt{r_{i} + r_{m}}}, \qquad \Sigma = \frac{1}{2} (r_{i} + r_{m} + s)$$

$$\sin \frac{1}{2} (u_{m} - u_{i}) = \sqrt{\frac{(\Sigma - r_{i})(\Sigma - r_{m})}{r_{i} r_{m}}} \text{ oder tg } \frac{1}{2} (u_{m} - u_{i}) = \sqrt{\frac{(1 - \frac{r_{i}}{\Sigma})(1 - \frac{r_{m}}{\Sigma})}{1 - \frac{s}{\Sigma}}},$$
pag. 103]

die aus den obigen Bestimmungen von u, und  $u_m$  resultirende Differenz der Argumente der Breite muss mit diesen Probewerthen innerhalb der Unsicherheit der logarithmischen Rechnung stimmen; die auftretenden kleinen Unterschiede können, wenn mit  $(u_m - u_n)_d$  der aus den Argumenten der Breite abgeleitete, mit  $(u_m - u_n)_p$  der aus der Probe sich ergebende Werth bezeichnet wird, in folgender Weise vertheilt werden:

Bestimmung der wahren Anomalie v, des Perihelabstandes Anhang II.C.  $ilde{q}$  und der Länge des Perihels  $\pi$ .

$$\frac{1}{\sqrt{q}} \cos \frac{1}{2} v_{r} = \frac{1}{\sqrt{r_{r}}}$$

$$\frac{1}{\sqrt{q}} \sin \frac{1}{2} v_{r} = \frac{\cot \frac{1}{2} (u_{m} - u_{r})}{\sqrt{r_{r}}} - \frac{\csc \frac{1}{2} (u_{m} - u_{r})}{\sqrt{r_{m}}}$$

$$\sqrt{q} \text{ stets positiv.}$$

$$v_{m} = v_{r} + (u_{m} - u_{r})$$

$$\omega = u_{r} - v_{r} = u_{m} - v_{m}$$

$$\pi = \omega + \Omega.$$
4) [vgl. 42) pag. 109]

Bestimmung der Perihelzeit. — Mit den Argumenten v, und  $v_m$  entlehnt man der Tafel IV die Werthe von M, und  $M_m$ , welche beziehungsweise das Vorzeichen von v, und  $v_m$  erhalten und findet so:

$$T = t, -M, q^{\frac{3}{2}}$$

$$T = t_{m} - M_{m} q^{\frac{3}{2}}.$$
 [vgl. 41) pag. 109]

Die Übereinstimmung beider Werthe ist eine gute Prüfung für die Richtigkeit der Rechnung, etwaige kleine Differenzen werden gleichmässig auf beide Resultate vertheilt.

#### D. Darstellung des mittleren Ortes.

 $M_{\prime\prime} = \frac{t_{\prime\prime} - T}{q^{\frac{3}{2}}} \left. \right\}$  1)

mit 
$$M_n$$
 aus Tafel IV die wahre Anomalie  $v_n$ .

$$r_n = q \sec \frac{1}{2} v_n^2$$

$$u_n = v_n + \pi - \Omega = v_n + \omega$$

$$\varrho_n \cos \beta_n^0 \cos (\lambda_n^0 - \Omega) = r_n \cos u_n + R_n \cos (L_n - \Omega)$$

$$\varrho_n \sin \beta_n^0 = r_n \sin u_n \sin i.$$
2)

Hierdurch erscheinen die Länge und Breite des mittleren Ortes den Elementen gemäss bestimmt; der Unterschied im Sinne: Beobachtung — Rechnung gibt die Darstellung des mittleren Ortes, wobei die in der Länge auftretende Differenz durch Multiplication mit  $\cos\beta_n$  auf den grössten Kreis zu reduciren ist. Sind die Fehler klein, so können sowohl die Beobachtungen, als auch die Rechnung und die für die Verhältnisse der Dreiecksflächen eingeführten Näherungen als hinreichend richtig bezeichnet werden, und es müssen, wenn die letztere Bedingung erfüllt ist, die je nach der befolgten Methode zu berechnenden Werthe:

$$\cot J^{o} = \frac{\sin (\lambda_{"}^{o} - L_{"})}{\operatorname{tg} \beta_{"}^{o}}, \ \cot J^{o} = \frac{\sin (\lambda_{"}^{o} - \Pi)}{\operatorname{tg} \beta_{"}^{o}}, \ \{ \ 3 \}$$

mit dem früher ermittelten Werthe von cotg J völlig übereinstimmen; etwaige Unterschiede werden auf eine in dieser Richtung mögliche Verbesserung hinweisen und können nach einem der auf pag. 299 ff. zusammengestellten Verfahren weggeschafft werden.



# III. Ermittlung der Bahnelemente ohne bestimmte Voraussetzung über die Excentricität aus drei vollständigen Beobachtungen.

Anhang III.

Die Grundlagen der Rechnung sind:

${\bf Beobachtung}:$	mittl. Berl. Zeit:	beobacht. Länge :	beobacht. B <b>r</b> eite	Sonnen- länge :	Sonnenbreite:	log (Sonnendistanz):
1	t,	λ,	β,	$oldsymbol{L}$ ,	<b>B</b> ,	$\log R$ ,
2	<i>t,,</i>	λ,,	β"	$L_{\prime\prime}$	$B_{\prime\prime}$	$\log R_{"}$
3	$t_{\prime\prime\prime}$	λ,,,	$oldsymbol{eta_m}$	$L_m$	$B_{\prime\prime\prime}$	$\log R_{\prime\prime\prime}$ .

In der Regel wird man  $B_n = B_m = 0$  annehmen dürfen; sollte dies bei einer oder der anderen Beobachtung nicht möglich sein (wenn die geocentrische Breite sehr klein ist, etwa  $\beta < 1^{\circ}$ ), so wird man die entsprechenden parallaktisch veränderten Breiten der Sonne einführen: die aus diesen Grössen entstehenden Correctionen sind in der Folge mit relativ kleineren Lettern gedruckt. Die hier gegebene Zusammenstellung der Formeln ist nur dem Fall angepasst, dass die erste Hypothese zur Ermittlung der Elemente ausreicht.

$$K = -\sin \beta, \cos \beta_{m} \cos \beta_{m} \sin (\lambda_{m} - \lambda_{n}) + + \cos \beta, \sin \beta_{m} \cos \beta_{m} \sin (\lambda_{m} - \lambda_{r}) - - \cos \beta, \cos \beta_{m} \sin \beta_{m} \sin (\lambda_{m} - \lambda_{r}).$$
 [vgl. 1) pag. 352]

Ist K sehr klein, so ist eine sichere Bahnbestimmung aus drei Orten nicht zu erwarten; bezeichnet man mit  $\Delta$  den Abstand der äusseren Orte, für welche Grösse es genügt eine Schätzung einzuführen, so wird die relative Unsicherheit in K bestimmt sein durch:

$$\frac{dK}{K} = \frac{\sin 5''}{K} \sin \Delta. \left\{ \text{ 1b} \right\} \text{ [vgl. 17) pag. 368]}$$

$$\cos \psi_{+} = \cos \beta_{+} \cos (\lambda_{+} - L_{+}) \quad \cos \psi_{+} = \cos \beta_{+} \cos (\lambda_{+} - L_{+})$$

$$\sin \psi_{+} \cos P_{+} = \cos \beta_{+} \sin (\lambda_{+} - L_{+}) \quad \sin \psi_{+} \cos P_{+} = \cos \beta_{+} \sin (\lambda_{+} - L_{+})$$

$$\sin \psi_{+} \sin P_{+} = \sin \beta_{+} - \cos \psi_{+} B_{+} \arctan'' \quad \sin \psi_{+} \sin P_{+} = \sin \beta_{+} - \cos \psi_{+} B_{+} \arctan'' \quad \text{arc } 1''$$

$$\sin \psi_{+} \text{ und } \sin \psi_{+} \text{ werden stets positiv zu wählen sein.}$$

$$N_{+} = R_{+} \cos \psi_{+} \quad N_{+} = R_{+} \cos \psi_{+}$$

$$D_{+} = R_{+} \sin \psi_{+} \quad D_{+} = R_{+} \sin \psi_{+}.$$

$$l''' = \frac{1}{2}(\lambda_{m} - \lambda_{n}) , \qquad l''_{n} = \frac{1}{2}(\lambda_{n} - \lambda_{n})$$

$$f, \sin F_{n} = \sin(\beta_{m} + \beta_{n}) \sin l''_{n} , \qquad f_{m} \sin F_{m} = \sin(\beta_{n} + \beta_{n}) \sin l''_{n}$$

$$f, \cos F_{n} = \sin(\beta_{m} - \beta_{n}) \cos l''_{n} , \qquad f_{m} \cos F_{m} = \sin(\beta_{n} - \beta_{n}) \cos l''_{n}$$

$$G_{n} = F_{n} - (\lambda_{n} + l''_{n}) , \qquad G_{m} = F_{m} - (\lambda_{n} + l''_{n}) .$$

$$(3) \text{ [vergl. 8]}$$

$$G_{m} = F_{m} - (\lambda_{n} + l''_{n}) .$$

Die Klammerausdrücke in G, und  $G_m$  sind beziehungsweise  $\frac{1}{2}(\lambda_n + \lambda_m)$  und  $\frac{1}{2}(\lambda_n + \lambda_m)$ ; durch die denselben hier ertheilte Form soll nur leicht zu begehenden Zeichenfehlern vorgebeugt werden.

$$A_{n} = R_{n} f_{n} \sin (G_{n} + L_{n}) - \sin(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{m} R_{n} B_{n} \text{ arc } 1^{m}$$

$$- B_{n} = R_{m} f_{n} \sin (G_{n} + L_{m}) - \sin(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{m} R_{n} B_{n} \text{ arc } 1^{m}$$

$$C_{n} = R_{m} f_{n} \sin (G_{n} + L_{m}) - \sin(\lambda_{m} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{m} R_{m} B_{m} \text{ arc } 1^{m}$$

$$A_{m} = R_{n} f_{m} \sin (G_{m} + L_{n}) - \sin(\lambda_{n} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{n} R_{n} B_{n} \text{ arc } 1^{m}$$

$$- B_{m} = R_{m} f_{m} \sin (G_{m} + L_{m}) - \sin(\lambda_{n} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{n} R_{m} B_{m} \text{ arc } 1^{m}$$

$$C_{m} = R_{m} f_{m} \sin (G_{m} + L_{m}) - \sin(\lambda_{n} - \lambda_{n}) \cos \beta_{n} \cos \beta_{n} R_{m} B_{m} \text{ arc } 1^{m}$$

Die von den Zwischenzeiten abhängigen Grössen werden gefunden nach:

Die auftretende höhere Gleichung wird, wenn sonst keine Näherungen bekannt sind, in der Weise aufzulösen sein, dass man für die Tafel XIIIc. die Argumente:

$$(\{I\}_{i}+N_{i}):R_{i}=m, \qquad (\{I\}_{ii}+N_{ii}):R_{ii}=m,$$

bildet, für welche sich zwei Werthe von  $\log (2\lambda)^{-3}$  ergeben, deren arithmetisches Mittel mit  $\log M$  bezeichnet auf einen Näherungswerth für x führt:

 $\log x = \log M - 3 \log R_n \quad [\text{vgl. pag. 366}];$ 

 $\{e_{i}, -N_{i} = \{I\}, +(II_{i} + III_{i}, y_{a})x_{a} \}$  $\{e_{ii}, -N_{ii} = \{I\}_{ii} +(II_{ii} + III_{ii}y_{a})x_{a}\}$ 

Im ersten Versuche wird man  $y_a = 0$  setzen;  $x_a$  stellt den für den vorliegenden Versuch gewählten Anfangswerth dar, welcher mit x identisch ist.

$$\varrho_{1} - N_{1} = \{I\}_{1} + (II_{1} + III_{1} y + \Gamma_{1})x$$
 $\varrho_{1} - N_{1} = \{I\}_{1} + (II_{1} + III_{1} y + \Gamma_{1})x$ 

ertheilen und hierzu  $\Gamma$ , und  $\Gamma_m$  aus den Näherungswerthen von r,  $r_m$ ,  $r_m$ , v,  $v_m$ ,  $v_m$ , nach den Formeln 35), 36) und 37) (pag. 377) berechnen.

Oppolzer, Bahnbestimmungen. I. 2. Auflage.

dann ist:

<sup>\*)</sup> Sind genäherte Elemente bekannt, so wird man den Gleichungen 6) die Form

Anhang III. 
$$\operatorname{tg} \theta_{r} = \frac{\varrho_{r} - N_{r}}{D_{r}}$$
,  $\operatorname{tg} \theta_{m} = \frac{\varrho_{m} - N_{m}}{D_{m}}$ ,  $\operatorname{cos} \theta_{r}$  und  $\operatorname{cos} \theta_{m}$  stets positiv.  $r_{r} = (\varrho_{r} - N_{r}) \operatorname{cosec} \theta_{r}$ ,  $r_{m} = (\varrho_{m} - N_{m}) \operatorname{cosec} \theta_{m}$   $x_{e} = (r_{r} + r_{m})^{-3}$   $A_{1} = \log x_{e} - \log x_{a}$   $y_{e} = \frac{r_{m} - r_{r}}{r_{m} + r_{r}}$ .

Ist  $y_a$  der Werth, der in 6) benützt wurde, so wird:

$$\Delta_{2} = -\frac{3 \text{ Mod.}}{(r_{r} + r_{m})_{e}^{4}} \{ \sin \theta, III_{r} + \sin \theta_{m} III_{m} \} (y_{\theta} - y_{a}) \}$$

$$\log (-3 \text{ Mod.}) = o_{n} 114 91.$$
8) [vgl. 12) pag. 371]

Bezeichnet man mit  $x_a'$  den Werth, welchen man dem folgenden Versuche zu Grunde zu legen hat, so findet sich derselbe nach:

$$\log x_a' = \log x_a + \frac{\Delta_1 + \Delta_2}{1 + \frac{3}{(r_r + r_m)_c^4} \{\sin \theta_r II_r + \sin \theta_m II_m\}}; \ \} \ 9) \ [vgl. \ 12) \ pag. \ 371]$$

mit diesem Werthe wird nun die Berechnung der Formeln 6) begonnen, nachdem in dieselben das in 7) gefundene  $y_e$  statt  $y_a$  eingesetzt wurde; die Durchrechnung der Formeln 6)—9) ist so lange fortzusetzen, bis

$$x_a = x_e$$

wird, wozu meist der zweite Versuch ausreicht\*). Sind die wahren Werthe von x und y ermittelt, so geben die Zahlen des letzten Versuches die geocentrischen Distanzen  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  nach:

$$\left. egin{aligned} arrho_{r} &= (arrho_{r} - N_{r}) + N_{r} \ arrho_{m} &= (arrho_{m} - N_{m}) + N_{m} \ , \end{aligned} 
ight\}$$
 10)

aus welchen die Elemente abgeleitet werden. Hierzu wird man sich, da die vorstehenden Formeln einer Planetenbahnbestimmung angepasst sind, der folgenden Relationen zu bedienen haben:

$$\begin{array}{c} r,\cos b,\cos (l_{r}-L_{r})=\varrho,\cos \beta,\cos (\lambda,-L_{r})-R, \ , \ r_{m}\cos b_{m}\cos (l_{m}-L_{m})=\varrho_{m}\cos \beta_{m}\cos (\lambda_{m}-L_{m})-R_{m} \\ 1 \ r,\cos b,\sin (l_{r}-L_{r})=\varrho,\cos \beta,\sin (\lambda,-L_{r}), \ r_{m}\cos b_{m}\sin (l_{m}-L_{m})=\varrho_{m}\cos \beta_{m}\sin (\lambda_{m}-L_{m})\\ r,\sin b,=\varrho,\sin \beta,-R,B,\arctan r'', \ r_{m}\sin b_{m}=\varrho_{m}\sin \beta_{m}-R_{m}B_{m}\arctan r''. \end{array} \right\} \stackrel{\stackrel{\bullet}{=}}{\underset{=}{=}} \begin{array}{c} \frac{1}{2} \\ \frac{1}{2} \\ \frac{1}{2} \\ \frac{1}{2} \\ \frac{1}{2} \end{array}$$

$$\begin{array}{c} \operatorname{tg} i\sin (l,-\Omega)=\operatorname{tg} b, \\ \operatorname{tg} i\cos (l,-\Omega)=\frac{\operatorname{tg} b_{m}-\operatorname{tg} b,\cos (l_{m}-l_{r})}{\sin (l_{m}-l_{r})}; \end{array} \right\} \begin{array}{c} 12) \ [\operatorname{vgl.}\ 1) \ \operatorname{pag.}\ 102]$$

tg i hat das Zeichen von  $\sin(l_m - l_i)$ , also für Planetenbahnen stets das positive.

$$\begin{array}{l}
\operatorname{tg} u_{n} = \operatorname{tg}(l_{n} - \Omega) \sec i \\
\operatorname{tg} u_{m} = \operatorname{tg}(l_{m} - \Omega) \sec i
\end{array} \right\} \text{ [vgl. 3) pag. 102]}$$

sin u, und sin  $u_m$  sind beziehungsweise mit sin b, und sin  $b_m$  gleich bezeichnet. Die für Aberration verbesserten Zeiten sind:

<sup>\*)</sup> Für den Fall, dass weitere Hypothesen gebildet werden müssen, vergleiche pag. 376.

$$T_{n} = t_{n} - \alpha' \varrho_{n}, \qquad T_{m} = t_{m} - \alpha' \varrho_{m}$$

$$T_{n} = t_{n} - \alpha' \left\{ \varrho_{n} + (\varrho_{m} - \varrho_{n}) \frac{t_{n} - t_{n}}{t_{m} - t_{n}} \right\}, \quad \log \alpha' = 7.7613 - 10;$$
die Correctionen werden in Einheiten des Tages erhalten.
$$f_{n} = \frac{1}{2} (u_{m} - u_{n}), \quad \tau'' = (T_{m} - T_{n})k, \quad \log k = 8.235 \; 5814 - 10$$

$$tg(45^{\circ} + \omega_{n}) = \sqrt[4]{\frac{r_{m}}{r_{n}}}, \qquad m_{n} = \frac{\tau''^{2}}{(2 \cos f_{n} \sqrt{r_{n}} r_{m})^{3}}$$

 $l_{n} = \frac{\sin \frac{1}{2} f_{n}^{2} + \log 2 \omega_{n}^{2}}{\cos f_{n}}, \ h_{n} = \frac{m_{n}}{\frac{1}{8} + l_{n} + \xi_{n}}, \ \log \frac{1}{8} = 9.920 \ 8188 - 10,$   $\xi_{n} \text{ mit dem Argumente } w \text{ aus Tafel IX}; \text{ für } w \text{ wird bei Planetenbahnen mit genügender Genauigkeit zu setzen sein:}$  15) [vgl. 26) pag. 89]

 $w = \sin \frac{1}{2} f_{"}^2$ .

 $\log \eta_n^2$  mit dem Argumente  $h_n$  aus Tafel VIII.

$$w = \frac{m_{"}}{\eta_{"}^2} - l_{"} = \sin \frac{1}{2}g_{"}^2.$$

Eine Wiederholung der Versuche zur Auflösung dieser Gleichungen ist in den hier vorausgesetzten Fällen nicht nöthig, es wird sogar meist genügen  $\xi_n = 0$  zu setzen.

$$\sin \frac{1}{2} (F_{n} - G_{n}) \cos \frac{1}{2} \varphi \gamma^{2} = \cos \frac{1}{4} (f_{n} + g_{n}) \operatorname{tg} 2\omega_{n} \\
\cos \frac{1}{2} (F_{n} - G_{n}) \cos \frac{1}{2} \varphi \gamma^{2} = \sin \frac{1}{2} (f_{n} + g_{n}) \operatorname{sec} 2\omega_{n} \\
\sin \frac{1}{2} (F_{n} + G_{n}) \sin \frac{1}{2} \varphi \gamma^{2} = \cos \frac{1}{2} (f_{n} - g_{n}) \operatorname{tg} 2\omega_{n} \\
\cos \frac{1}{2} (F_{n} + G_{n}) \sin \frac{1}{2} \varphi \gamma^{2} = \sin \frac{1}{4} (f_{n} - g_{n}) \operatorname{tg} 2\omega_{n} \\
\operatorname{Probe}: \gamma^{2} = \frac{\sqrt{2 m_{n} \cos f_{n}}}{\eta_{n}} \\
v_{n} = F_{n} - f_{n}, \quad E_{n} = G_{n} - g_{n} \\
v_{m} = F_{n} + f_{n}, \quad E_{m} = G_{n} + g_{n}.$$

$$p = \left(\frac{\eta_{n} r_{n} \sin 2f_{n}}{r^{n}}\right)^{2}, \qquad e^{r} = \frac{\sin \varphi}{\operatorname{arc} r^{n}} \\
a = p \sec \varphi^{2}, \qquad M_{n} = E_{n} - e^{r} \sin E_{n} \\
\mu = \frac{k^{n}}{a^{\frac{3}{2}}}, \qquad M_{m} = E_{m} - e^{r} \sin E_{m}$$

$$\log k^{n} = 3.550 \cos 66 \qquad \operatorname{Probe}: \mu = \frac{M_{m} - M_{n}}{T_{m} - T_{n}}.$$

 $\pi = u_1 + \Omega - v_2 = u_{11} + \Omega - v_{11}$ . } 18) [vgl. 23) pag. 106]

Zur Darstellung der mittleren Beobachtung wird man zu rechnen haben:

$$M_{n} = M_{n} + (T_{n} - T_{i})\mu = M_{m} - (T_{m} - T_{n})\mu$$

$$E_{n} = M_{n} + e^{n} \sin E_{n}$$

$$r_{n} \sin v_{n} = a \cos \varphi \sin E_{n}$$

$$r_{n} \cos v_{n} = a (\cos E_{n} - \sin \varphi)$$

$$u_{n} = v_{n} + (\pi - \Omega)$$

$$e_{n} \cos \beta_{n} \cos (\lambda_{n} - \Omega) = r_{n} \cos u_{n} + R_{n} \cos (L_{n} - \Omega)$$

$$e_{n} \cos \beta_{n} \sin (\lambda_{n} - \Omega) = r_{n} \sin u_{n} \cos i + R_{n} \sin (L_{n} - \Omega)$$

$$e_{n} \sin \beta_{n} = r_{n} \sin u_{n} \sin i + R_{n} B_{n} \arctan^{n}$$

# IV. Ermittlung der Bahnelemente ohne bestimmte Voraussetzung über die Excentricität aus vier Beobachtungen, von denen nur die äusseren vollständig dargestellt werden sollen.

A. Planetenbahn (die mittleren Breiten werden nicht berücksichtigt).

AnhangIV.A. Die Grundlagen der Rechnung sind:

Beobachtung:	mittl. Berl. Zeit:	beobacht. Länge :	beobacht. Breite:	Sonnen- länge:	Sonnenbreite:	log(Sonnendistans):
I	t,	λ,	β,	L,	<b>B</b> ,*)	$\log R$ ,
2	<i>t</i> ,,	λ,,	$(oldsymbol{eta_n})$	$L_{"}$	$B_{\prime\prime}$	$\log R_n$
3	$t_{"}^{ m o}$	λ,	$(oldsymbol{eta_{H}^{O}})$	$L_{"}^{ m o}$	$m{B}^{ ext{o}}_{"}$	$\logR_{"}^{ m o}$
4	<i>t,,,</i>	λ,,,	$oldsymbol{eta_m}$	$L_{\prime\prime\prime}$	$B_{\prime\prime\prime}$	$\log R_m$ .

Die folgenden Formeln beschränken sich auf solche Bahnbestimmungen, bei welchen man mit der ersten Hypothese ausreicht:

<sup>\*)</sup> In jenen Fällen, bei denen wegen der Kleinheit der geocentrischen Breite  $(\beta < \mathbf{r}^0)$  die Einführung des locus fictus unmöglich und die Anwendung der parallaktisch veränderten Sonnenbreiten nothwendig wird, werden die *B*-Grössen nicht der Null gleich, und es sind die mit relativ kleineren Lettern gedruckten Zusatzglieder in Rechnung zu ziehen.

$$\alpha = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \frac{\mathcal{O}_{i}}{\mathcal{F}_{m}} - \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}} \frac{\mathcal{O}_{m}}{\mathcal{F}_{m}} + \frac{\mathcal{O}_{m}}{\mathcal{F}_{m}}, \quad \alpha_{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} - \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\mathcal{F}_{m}^{0}} + \frac{\mathcal{O}_{m}}{\mathcal{F}_{m}^{0}}, \quad \alpha_{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\tau_{m}^{0}} + \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\mathcal{F}_{m}^{0}}, \quad \alpha_{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\tau_{m}^{0}} + \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\mathcal{F}_{m}^{0}}, \quad \alpha_{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\tau_{m}^{0}} + \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\tau_{m}^{0}}, \quad \alpha_{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\tau_{m}^{0}} + \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\tau_{m}^{0}}, \quad \alpha_{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\mathcal{F}_{m}^{0}} + \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\mathcal{F}_{m}^{0}}, \quad \alpha_{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\mathcal{F}_{m}^{0}} + \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\mathcal{F}_{m}^{0}}, \quad \alpha_{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{m}^{0}} \frac{\mathcal{O}_{m}^{0}}{\mathcal{O}_{m}^{0}}, \quad \alpha_{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau$$

Die Unbekannten:

$$x = \frac{1}{(r_m + r_i)^3}$$
 ,  $y = \frac{r_m - r_i}{r_m + r_i}$ 

sind, wenn sonst keine Näherungen bekannt sind, im ersten Versuch: x = 0.01, y = 0.0 zu setzen; die für den betreffenden Versuch geltenden Anfangswerthe dieser Unbekannten erhalten den Index a.

$$III = \beta^{(1)} + \beta^{(2)}y_a + \beta^{(3)}x_a^* , \quad VI = B^{(1)} + B^{(2)}y_a + B^{(3)}x_a$$

$$IV = \varepsilon^{(1)} + \cdot \varepsilon^{(2)}y_a + \varepsilon^{(3)}x_a , \quad VIII = E^{(1)} + E^{(2)}y_a + E^{(3)}x_a$$

$$\varrho_{\cdot} = \frac{I + IIIx_a}{II + IVx_a} , \quad \varrho_{\cdot \cdot \cdot \cdot} = V + VIx_a + (VII + VIIIx_a)\varrho_{\cdot}$$

$$tg \theta_{\cdot \cdot \cdot} = \frac{\varrho_{\cdot \cdot \cdot} - N_{\cdot \cdot}}{D_{\cdot \cdot \cdot}} , \quad tg \theta_{\cdot \cdot \cdot \cdot} = \frac{\varrho_{\cdot \cdot \cdot \cdot} - N_{\cdot \cdot \cdot}}{D_{\cdot \cdot \cdot \cdot}}$$

$$r_{\cdot \cdot \cdot} = (\varrho_{\cdot \cdot \cdot} - N_{\cdot \cdot}) \operatorname{cosec} \theta_{\cdot \cdot \cdot} , \quad r_{\cdot \cdot \cdot \cdot} = (\varrho_{\cdot \cdot \cdot} - N_{\cdot \cdot}) \operatorname{cosec} \theta_{\cdot \cdot \cdot}$$

$$r_{\cdot \cdot \cdot \cdot} = \frac{1}{(r_{\cdot \cdot \cdot \cdot} + r_{\cdot \cdot})^3} , \quad y_{\cdot \cdot \cdot \cdot} = \frac{r_{\cdot \cdot \cdot \cdot} - r_{\cdot \cdot}}{r_{\cdot \cdot \cdot \cdot} + r_{\cdot \cdot \cdot}}$$

Um für den folgenden Versuch verbesserte Werthe der Unbekannten x und y, welche durch  $(x_a + \Delta x)$  und  $(y_a + \Delta y)$  bezeichnet werden sollen, zu erhalten, rechne man:

<sup>\*)</sup> Sind genäherte Elemente bekannt, so wird man den Ausdrücken III, IV, VI und VIII die in 16) pag. 419 aufgestellten Formen ertheilen und hierbei die Formeln 11) pag. 424 zur Berechnung der  $\eta$ -Werthe in den Ausdrücken 15) pag. 419 verwenden, welch letztere die verschiedenen  $\gamma$ -Werthe ergeben; mit diesen berechnet man nach 18b) pag. 420 zunächst  $\varphi$ ,,  $\varphi$ ,  $\varphi$ ,  $\omega$ , und  $\omega$ , und daraus nach 18a) pag. 420  $\beta$ (4),  $\delta$ (4),  $\delta$ (4) und  $\delta$ (4).

AnhangIV.A. 
$$\alpha_{r} = \frac{III - IV_{Q_{r}}}{II + IVx_{a}}$$
 ,  $\alpha_{m} = VI + VIII_{Q_{r}} + (VII + VIIIx_{a})\alpha_{r}$  ,  $\beta_{r} = \frac{\beta^{(2)} - \epsilon^{(2)}Q_{r}}{II + IVx_{a}}x_{a}$  ,  $\beta_{m} = (B^{(2)} + E^{(2)}Q_{r})x_{a} + (VII + VIIIx_{a})\beta_{r}$  ,  $c_{r} = \frac{3}{(r_{r} + r_{m})^{4}}(\alpha_{r} \sin \theta_{r} + \alpha_{m} \sin \theta_{m})$  ,  $d_{r} = \frac{3}{(r_{r} + r_{m})^{4}}(\beta_{r} \sin \theta_{r} + \beta_{m} \sin \theta_{m})$  ,  $c_{m} = \frac{2}{(r_{r} + r_{m})^{2}}(r_{m}\alpha_{r} \sin \theta_{r} - r_{r}\alpha_{m} \sin \theta_{m})$  ,  $d_{m} = 1 + \frac{2}{(r_{r} + r_{m})^{2}}(r_{m}\beta_{r} \sin \theta_{r} - r_{r}\beta_{m} \sin \theta_{m})$   $\frac{1}{n} = c_{r}d_{m} - c_{m}d_{r}$  ,  $X_{y} = -d_{r}n$  ,  $Y_{y} = c_{r}n$  ,  $Y_{y} =$ 

Die Versuche sind so lange fortzusetzen, bis  $x_a$  und  $y_a$  mit  $x_e$  und  $y_e$  identisch gefunden werden; dann berechnet man aus den im letzten Versuch erhaltenen Werthen von  $\varrho$ , und  $\varrho_m$  die Elemente und die Darstellung der mittleren Orte nach Anhang III, 11)—19) (pag. 674, 675); die Beobachtungszeiten sind, falls nicht die Aberration durch vorhandene Näherungen Berücksichtigung gefunden hat, zu verbessern nach:

$$T_{n} = t_{n} - \alpha' \left\{ e_{n} + \left( e_{m} - e_{n} \right) \frac{\tau_{m}}{\tau_{n}} \right\}$$

$$T_{n}^{o} = t_{n}^{o} - \alpha' \left\{ e_{n} + \left( e_{m} - e_{n} \right) \frac{\tau_{m}^{o}}{\tau_{n}} \right\}$$

$$T_{m}^{o} = t_{m}^{o} - \alpha' \left\{ e_{n} + \left( e_{m} - e_{n} \right) \frac{\tau_{m}^{o}}{\tau_{n}} \right\}$$

$$T_{m} = t_{m} - \alpha' e_{m}$$

$$\log \alpha' = 7.7613 - 10.$$

Die Darstellung der mittleren Orte nach Anhang III. 19) (pag. 675) muss den beiden Orten entsprechend durchgeführt werden; reichen die der Rechnung zu Grunde gelegten Annäherungen aus, so muss den geocentrischen Längen der mittleren Orte völlig genügt werden, wie auch unter der Bedingung richtiger Führung der Rechnung und nicht zu fehlerhafter Beobachtungen die mittleren Breiten innerhalb der Unsicherheitsgrenzen der Beobachtungen dargestellt werden müssen.

### B. Kometenbahn (die mittleren Beobachtungen werden durch grösste Kreise ersetzt).

AuhangIV.B. Die Grundlagen der Rechnung sind:

Beobachtung: mittl. Berl. Zeit: beob. Länge: beob. Breite: Sonnenlänge: log (Sonnendistanz):

I	t,	λ,	β,	$oldsymbol{L}_{oldsymbol{\prime}}$	$\log R$ ,	
2	<i>t,,</i>	λ,,	β"	$L_{"}$	$\log R_{"}$	
3	$t_{"}^{ m o}$	λ,	<b>β</b> °,	$L_{"}^{ m o}$	$\logR_{"}^{ m o}$	
4	$t_{\prime\prime\prime}$	λ,,,	β,,,	$L_{m}$	$\log R_{m}$ .	

In den meisten Fällen wird eine genügende Annäherung nur nach mehren Versuchen erreicht; die folgenden Formeln sind diesem Bedürfnis angepasst.

$$\begin{array}{ll} \operatorname{tg} J \sin \left( \lambda_{n} - H \right) = \operatorname{tg} \beta_{n}, & \operatorname{tg} J^{o} \sin \left( \lambda_{n}^{o} - H^{o} \right) = \operatorname{tg} \beta_{n}^{o} \\ \operatorname{tg} J \cos \left( \lambda_{n} - H \right) = \frac{\lambda_{m} - \lambda_{n}}{\beta_{n} - \beta_{m}}, & \operatorname{tg} J^{o} \cos \left( \lambda_{n}^{o} - H^{o} \right) = \frac{\lambda_{m} - \lambda_{n}}{\beta_{n} - \beta_{m}} \end{array} \right\} \ ^{1} \left[ \begin{array}{c} \operatorname{vgl. 18} \right] \ \operatorname{pag. 426} \right]$$
 tg  $J$  und tg  $J^{o}$  können stets positiv angenommen werden.

Digitized by Google

Sind nur parabolische Elemente als Näherungen gegeben, so rechnet man die fünf  $\eta$ -Werthe nach:

AnhangIV.B.

sind aber anderweitige Näherungen bekannt, nach:

$$m = \frac{r^2}{(2\cos f\sqrt{rr'})^3}, \quad \operatorname{tg}(45^\circ + \omega) = \sqrt[h]{\frac{r^\circ}{r}}, \quad r^\circ = \frac{m}{\eta^2} - l.$$

$$\xi \text{ mit dem Argumente } h \text{ aus Tafel VIII.}$$

$$\frac{|t_{n_1}|}{|t_{n_2}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3}|}{|t_{n_3}|} \frac{|t_{n_3$$

Mit den so erhaltenen Werthen von  $(\eta - 1)$  findet sich:

$$\begin{array}{l} \gamma_{m'} = \frac{(\eta_{m}-1)-(\eta_{r}-1)}{\eta_{r}x} - \mu_{m'} - 4\tau_{r}\tau_{m}y \,, \; \gamma_{m'}^{\text{o'}} = \frac{(\eta_{m}^{\circ}-1)-(\eta_{r}^{\circ}-1)}{\eta_{r}^{\circ}x} - \mu_{m'}^{\text{o'}} - 4\tau_{r}^{\circ}\tau_{m}^{\circ}y \\ \gamma_{m''} = \frac{(\eta_{m}-1)-(\eta_{m}-1)}{\eta_{n}x} - \mu_{m''} - \frac{4\tau_{r}\tau_{m}^{\circ}}{\tau_{n}}y \,, \; \gamma_{m''}^{\text{o''}} = \frac{(\eta_{m}^{\circ}-1)-(\eta_{m}-1)}{\eta_{n}x} - \mu_{m''}^{\text{o''}} - \frac{4\tau_{r}^{\circ}\tau_{m}^{\circ}y}{\tau_{m}}y \,. \end{array} \right\} \stackrel{\square}{\overset{\square}{\smile}} \stackrel{\square}{\smile} \stackrel{\square}{$$

Sind keine Näherungen bekannt, so hat man in den folgenden Ausdrücken die  $\gamma$ -Werthe der Null gleichzusetzen:

$$\Gamma_{m} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \frac{\odot_{i}}{\sigma_{m}} \gamma_{m'} - \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}} \frac{\odot_{m}}{\sigma_{m}} \gamma_{m'}, \quad \Gamma_{m}^{o} = \frac{\tau_{i}^{o}}{\tau_{m}^{o}} \frac{\odot_{i}^{o}}{\sigma_{m}^{o}} \gamma_{m'}^{o'} - \frac{\tau_{n}}{\tau_{m}^{o}} \frac{\odot_{i}^{o}}{\sigma_{m}^{o}} \gamma_{m'}^{o'} \\
\Gamma_{i} = \frac{\tau_{i}}{\tau_{m}} \frac{\sigma_{i}}{\sigma_{m}^{o}} \gamma_{m'}, \quad \Gamma_{i}^{o} = \frac{\tau_{i}^{o}}{\tau_{m}^{o}} \frac{\sigma_{i}^{o}}{\sigma_{m}^{o}} \gamma_{m'}^{o'} \\
\beta^{(3)} = \Gamma_{m} - \Gamma_{m}^{o}, \quad \beta^{(3)} = \frac{1}{2} (\Gamma_{m} + \Gamma_{m}^{o}) \\
\epsilon^{(3)} = \Gamma_{i}^{o} - \Gamma_{i}, \quad E^{(3)} = \frac{1}{4} (\Gamma_{i}^{o} + \Gamma_{i}).$$
11) [vgl. pag. 420]

Betrachtet man  $\varrho$ , und  $y_a$  als Unbekannte, so hat man die folgenden Gleichungen durch Versuche aufzulösen:

$$III = \{\beta^{(1)} + \beta^{(3)}\} + \beta^{(2)}y_a , VI = \{B^{(1)} + B^{(3)}\} + B^{(2)}y_a \}$$

$$IV = \{\varepsilon^{(1)} + \varepsilon^{(3)}\} + \varepsilon^{(2)}y_a , VIII = \{E^{(1)} + E^{(3)}\} + E^{(2)}y_a \}$$

$$x_a = \frac{II\varrho, -I}{III - IV\varrho,} , \varrho_m = V + VIx_a + (VII + VIIIx_a)\varrho,$$

$$tg\theta, = \frac{\varrho, -N_i}{D_i} , tg\theta_m = \frac{\varrho_m - N_m}{D_m}$$

$$r_i = \frac{\varrho_i - N_i}{\sin \theta_i} = \frac{D_i}{\cos \theta_i} , r_m = \frac{\varrho_m - N_m}{\sin \theta_m} = \frac{D_m}{\cos \theta_m}$$

$$x_e = \frac{1}{(r_m + r_i)^3} , y_e = \frac{r_m - r_i}{r_m + r_i}.$$

Die Lösung ist so vorzunehmen, dass:

Anhangiv.B.

$$x_e = x_a, \quad y_e = y_a,$$

gefunden wird; über die Art, wie die Lösung durchzuführen ist, vgl. pag. 442 ff.

Sind die Versuche beendet, so rechnet man mit den Werthen x und y des letzten Versuches, und jenen Werthen von  $\gamma$ , die zur Berechnung der Werthe von  $\Gamma$  [vgl. 11) pag. 680] gedient haben:

$$\begin{split} & \Psi_{m'} = \mu_{m'} + 4\tau_{n}\tau_{m}y + \gamma_{m'}, \ \Psi_{m'}^{o'} = \mu_{m'}^{o'} + 4\tau_{n}^{o}\tau_{m}^{o}y + \gamma_{m'}^{o'} \\ & \Psi_{m''} = \mu_{m''} + \frac{4\tau_{n}^{o}\tau_{m}^{o}}{\tau_{n}}y + \gamma_{m''}, \ \Psi_{m''}^{o''} = \mu_{m''}^{o''} + \frac{4\tau_{n}^{o}\tau_{m}^{o}}{\tau_{n}}y + \gamma_{m''}^{o''}, \end{split} \right\} \ \ \text{[vg. 8) pag. 423]}$$

und erhält:

$$n = \frac{\tau_{i}}{\tau_{i}} \frac{(1 + x \Psi_{ii}')}{(1 + x \Psi_{ii}'')} , \qquad n^{0} = \frac{\tau_{i}^{0}}{\tau_{i}} \frac{(1 + x \Psi_{ii}'')}{(1 + x \Psi_{ii}'')}$$

$$n_{ii} = \frac{\tau_{iii}}{\tau_{ii}} \frac{1}{(1 + x \Psi_{iii}'')} , \qquad n^{0}_{ii} = \frac{\tau_{iii}^{0}}{\tau_{ii}} \frac{1}{(1 + x \Psi_{iii}'')} .$$

Die Hypothesenbildung kann als abgeschlossen betrachtet werden, wenn die verschiedenen n-Werthe in zwei auf einander folgenden Hypothesen keine Aenderung erfahren. Sind noch weitere Hypothesen zu bilden, so rechnet man:

$$\sin f_{n}^{2} = w^{2} \cos \{W' + \frac{1}{3}(\theta_{n} + \theta_{m})\}^{2} + h^{2} \sin \{H' + \frac{1}{3}(\theta_{n} - \theta_{m})\}^{2}$$
Die  $\theta$ -Werthe sind dem letzten Versuche zu entlehnen.
$$r_{n} \sin 2f_{m} = r_{m} n_{n} \sin 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \sin 2f_{m}^{\circ} = r_{m} n_{n}^{\circ} \sin 2f_{n}$$

$$r_{n} \cos 2f_{m} = r_{n} n + r_{m} n_{n} \cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \cos 2f_{m}^{\circ} = r_{n} n^{\circ} + r_{m} n_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}$$

$$r_{n} \sin 2f_{n} = r_{n} n \sin 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \sin 2f_{n}^{\circ} = r_{n} n^{\circ} + r_{m} n_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{m} n_{n} + r_{n} n \cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ} = r_{m} n_{n}^{\circ} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_{n}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{m} n_{n} + r_{n} n \cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ} = r_{m} n_{n}^{\circ} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_{n}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{n} n_{n} + r_{n} n \cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ} = r_{m} n_{n}^{\circ} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_{n}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{n} n_{n} + r_{n} n \cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ} = r_{n} n_{n}^{\circ} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_{n}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{n} n_{n} + r_{n} n \cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ} = r_{n} n_{n}^{\circ} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{n} n_{n} + r_{n} n \cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ} = r_{n} n_{n}^{\circ} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{n} n_{n} + r_{n} n \cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ} = r_{n} n^{\circ} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{n} n_{n} + r_{n} n \cos 2f_{n} , \quad r_{n}^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ} = r_{n} n^{\circ} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ}$$

$$r_{n} \cos 2f_{n} = r_{n} n_{n} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_{n}^{\circ} + r_{n} n^{\circ} \cos 2f_$$

$$r,\cos b,\cos (l,-L_{l})=\varrho,\cos \beta,\cos (\lambda,-L_{l})-R,\ ,\ \, r_{m}\cos b_{m}\cos (l_{m}-L_{m})=\varrho_{m}\cos \beta_{m}\cos (\lambda_{m}-L_{m})-R_{m}\\ r,\cos b,\sin (l,-L_{l})=\varrho,\cos \beta,\sin (\lambda,-L_{l})\qquad ,\ \, r_{m}\cos b_{m}\sin (l_{m}-L_{m})=\varrho_{m}\cos \beta_{m}\sin (\lambda_{m}-L_{m})-R_{m}\\ r,\sin b,=\varrho,\sin \beta,\qquad ,\qquad r_{m}\sin b_{m}=\varrho_{m}\sin \beta_{m};$$

r, und  $r_m$  müssen identisch mit den im letzten Versuche für diese Grössen erschienenen Werthen gefunden werden; man bedarf in den folgenden Rechnungen nicht der Bogen b, und  $b_m$  selbst, sondern nur deren Tangenten.

Digitized by Google

Bestimmung der Neigung i und des Knotens  $\Omega$ . Es ist i zwischen den Grenzen o° und 180°, eingeschlossen, tg i erhält, so lange die heliocentrische Bewegung nicht grösser ist als 180°, das Vorzeichen von sin  $(l_m - l_i)$ , wonach der Quadrant für  $(l_i - \Omega)$  zu bestimmen ist.

$$\operatorname{tg} i \sin(l, -\Omega) = \operatorname{tg} b, \\
\operatorname{tg} i \cos(l, -\Omega) = \frac{\operatorname{tg} b_m - \operatorname{tg} b_i \cos(l_m - l_i)}{\sin(l_m - l_i)} \cdot \begin{cases}
17 & \text{[vgl. 1) pag. 102]}
\end{cases}$$

Bestimmung der Argumente der Breite u. -

$$\operatorname{tg} u_{i} = \frac{\sin(l_{i} - \Omega)\cos i + \operatorname{tg} b_{i}\sin i}{\cos(l_{i} - \Omega)}, \quad \operatorname{tg} u_{m} = \frac{\sin(l_{m} - \Omega)\cos i + \operatorname{tg} b_{m}\sin i}{\cos(l_{m} - \Omega)} \cdot \begin{cases} 18 & [\text{vgl. 4}] \\ \text{pag. 103} \end{cases}$$

Zur Quadrantenbestimmung gilt die Regel, dass sin u das Vorzeichen des Zählers,  $\cos u$  das des Nenners erhält. Als Probe rechnet man mit den Zahlen des letzten Versuches  $f_u$  nach der ersten Formel in 15) und hat dann:

$$2f_{\mu} = u_{,\mu} - u_{,\nu}$$

Bestimmung von  $\eta_n$  und z (vgl. pag. 89 und 410). —

$$m_{n} = \frac{\tau_{n}^{2}}{(2 \cos f_{n} V \overline{r_{n}} r_{m})^{3}}, \text{ tg}(45^{\circ} + \omega_{n}) = \sqrt[4]{\frac{r_{m}}{r_{n}}}, \quad l_{n} = \frac{\sin \frac{1}{4} f_{n}^{2} + \text{tg 2} \omega_{n}^{2}}{\cos f_{n}}$$

$$h = \frac{m_{n}}{\frac{8}{4} + l_{n} + \frac{5}{4}}, \quad w = \frac{m_{n}}{\tau_{n}^{2}} - l_{n}, \quad z = \left(\frac{\tau_{n}}{\tau_{n}^{2} \cos f_{n} V \overline{r_{n}} r_{m}}\right)^{2}$$

$$\xi_{n} \text{ mit dem Argumente } w \text{ aus Tafel IX.}$$

$$\log \eta_{n}^{2} \text{ mit dem Argumente } h_{n} \text{ aus Tafel VIII.}$$

Berechnung der Excentricität, der wahren Anomalie [vgl. pag. 410], des Perihelabstandes und der Länge des Perihels. —

$$2ez \sin F_{n} = (r_{m} - r_{n}) \sin f_{n}$$

$$2ez \cos F_{n} = \frac{(r_{m} + r_{n}) \sin f_{n}^{2} - 2z}{\cos f_{n}}$$

$$2ez \text{ stets positiv.}$$

$$v_{n} = F_{n} - f_{n}, \quad v_{m} = F_{n} + f_{n}$$

$$q = \frac{r_{n}r_{m} \sin f_{n}^{2}}{z(1 + e)}$$

$$\pi = u_{n} - v_{n} + \Omega = u_{m} - v_{m} + \Omega.$$

$$2ez \sin F_{n} = (r_{m} - r_{n}) \sin f_{n}^{2} - 2z}$$

$$\cos f_{n} = 2ez \cot f_{n} =$$

Berechnung der Perihelzeit [vgl. pag. 410]. -

$$(\theta)_{,} = \frac{1-e}{1+e} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{,}^{2}, \quad (\theta)_{,m} = \frac{1-e}{1+e} \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{,m}^{2},$$

$$(\theta)_{,} \operatorname{und} (\theta)_{,m} \operatorname{als Argumente für die Tafel XVIII des II. Bandes}$$

$$T = t_{,} - \frac{q^{\frac{3}{2}}}{\sqrt{1+e}} \left\{ P_{1}' \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{,} + P_{3}' \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{,}^{3} \right\}$$

$$T = t_{,m} - \frac{q^{\frac{3}{2}}}{\sqrt{1+e}} \left\{ P_{1}''' \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{,m} + P_{3}''' \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{,m}^{3} \right\}.$$

$$21) [vgl. p. 107 \text{ ff.}$$

$$und 410]$$

$$T = t_{,m} - \frac{q^{\frac{3}{2}}}{\sqrt{1+e}} \left\{ P_{1}''' \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{,m} + P_{3}''' \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{,m}^{3} \right\}.$$

Beide Werthe müssen innerhalb der Unsicherheit der logarithmischen Rechnung stimmen.

Darstellung der mittleren Orte. - Zunächst berechne man:

Anhangtv.B.

$$\varepsilon = \frac{1-e}{1+e}, \quad \alpha = \frac{f}{q_3^2} \sqrt{\frac{1+e}{2}}, \quad \beta = \varepsilon E;$$
 22) [vgl. 18) pag. 73]

mit dem Argumente  $\varepsilon$  entlehnt man der Tafel VI a die Logarithmen von f und E.

$$M_{n} = \alpha (t_{n} - T), \qquad M_{n}^{\circ} = \alpha (t_{n}^{\circ} - T).$$
Mit den Argumenten  $M_{n}$  und  $M_{n}^{\circ}$  aus Tafel IV  $w_{n}$  und  $w_{n}^{\circ}$ 

$$x_{n} = \frac{\operatorname{tg} \frac{1}{2} w_{n}}{f}, \qquad x_{n}^{\circ} = \frac{\operatorname{tg} \frac{1}{2} w_{n}^{\circ}}{f}$$

$$n_{n} = \beta x_{n}^{\circ} 2, \qquad n_{n}^{\circ} = \beta x_{n}^{\circ} 2,$$

$$n_{n} u. n_{n}^{\circ} \text{ als Argumente für } G \text{ aus Taf. VI b } \begin{cases} n_{n} u. n_{n}^{\circ} \text{ sind offenbar nicht identisch} \end{cases}$$

$$n_{n} u. n_{n}^{\circ} \text{ und } \varepsilon \text{ als } ,, \qquad , H ,, \qquad , VI c \end{cases} \text{ mit d. Verhältnissen d. Dreiecksflächen}$$

$$\operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{n} = x_{n} G_{n} H_{n} \qquad , \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{n}^{\circ} = x_{n}^{\circ} G_{n}^{\circ} H_{n}^{\circ}$$

$$(\theta)_{n} = \varepsilon \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{n}^{\circ} \qquad , \qquad (\theta)_{n}^{\circ} = \varepsilon \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{n}^{\circ 2}$$

$$r_{n} = \frac{q (1 + \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{n}^{2})}{1 + (\theta)_{n}}, \qquad r_{n}^{\circ} = \frac{q (1 + \operatorname{tg} \frac{1}{2} v_{n}^{\circ 2})}{1 + (\theta)_{n}^{\circ}}.$$

$$u_{n} = v_{n} + \pi - \Omega \qquad , \qquad u_{n}^{\circ} = v_{n}^{\circ} + \pi - \Omega.$$

$$\begin{array}{l} \varrho_n\cos\beta_n\cos(\lambda_n-\Omega)=r_n\cos u_n+R_n\cos(L_n-\Omega)\quad,\;\varrho_n^{\circ}\cos\beta_n^{\circ}\cos(\lambda_n^{\circ}-\Omega)=r_n^{\circ}\cos u_n^{\circ}+R_n^{\circ}\cos(L_n^{\circ}-\Omega)\\ \varrho_n\cos\beta_n\sin(\lambda_n-\Omega)=r_n\sin u_n\cos i+R_n\sin(L_n-\Omega),\;\varrho_n^{\circ}\cos\beta_n^{\circ}\sin(\lambda_n^{\circ}-\Omega)=r_n^{\circ}\sin u_n^{\circ}\cos i+R_n^{\circ}\sin(L_n^{\circ}-\Omega)\\ \varrho_n\sin\beta_n=r_n\sin u_n\sin i\quad,\qquad \varrho_n^{\circ}\sin\beta_n^{\circ}=r_n^{\circ}\sin u_n^{\circ}\sin i. \end{array}$$

Die so berechneten Werthe von  $\lambda_n$ ,  $\beta_n$  und  $\lambda_n^{\rm o}$ ,  $\beta_n^{\rm o}$  müssen, falls die Näherungen hinreichend weit durchgeführt wurden, innerhalb der Unsicherheit der Rechnung in den durch 1) [pag. 678] bestimmten grössten Kreisen liegen. Es wird also, wenn man die durch die Rechnung gefundenen Werthe mit  $(\lambda_n)$ ,  $(\beta_n)$ ,  $(\lambda_n^{\rm o})$ ,  $(\beta_n^{\rm o})$ , die beobachteten mit  $\lambda_n$ ,  $\beta_n$ ,  $\lambda_n^{\rm o}$ ,  $\beta_n^{\rm o}$  bezeichnet, sich ergeben müssen:

$$\frac{\operatorname{tg}\beta_{n}}{\sin\left\{\lambda_{n}-H\right\}} = \frac{\operatorname{tg}\left(\beta_{n}\right)}{\sin\left\{\left(\lambda_{n}\right)-H\right\}}, \qquad \frac{\operatorname{tg}\beta_{n}^{n}}{\sin\left\{\lambda_{n}^{n}-H\right\}} = \frac{\operatorname{tg}\left(\beta_{n}^{n}\right)}{\sin\left\{\left(\lambda_{n}^{n}\right)-H^{0}\right\}} \cdot \left. \right\} 25\right).$$

## Berichtigungen und Zusätze.

```
pag. 24, Zeile 17 von oben nach 8"8 einzuschalten »verschieden«.
    34, Zeile 8 von unten ware der Zusatz zu machen, dass auf pag. 153 der Kreutz'schen Inaugu-
     raldissertation die Aufschriften Arg für \alpha und Arg für \delta vertauscht sind.
     89, 5. Zeile der Formel 26) statt \eta^2 lies \log \eta^2.
     101, Zeile 16, 17, 18 von oben sind die Indices von \eta statt oben unten anzusetzen.
    106, Formel 17) statt \frac{\gamma^4}{\sin g^2} \sqrt{r_r r_m}. lies \frac{\gamma^4}{\sin g_n^2} \sqrt{r_r r_m},
     106, Zeile 11 von oben statt 14) lies 4).
     107, Zeile 2 von unten ist der Formel die Bezeichnung 31) hinzuzufügen.
    108, Zeile 3 von oben ist die Beseichnung 31) su tilgen.
    108, Zeile 4 von oben ist nach 8) einzuschalten (pag. 82).
    130, Zeile 3 von oben im ersten Zähler statt cos a lies cos a.
    152, Zeile 4 von unten statt Peter's lies Peters.
    209, Zeile 1 von unten statt \pi_1 lies [\pi]_1.
    210, Zeile 13 von oben statt \pi_1' lies [\pi]_1'.
    217, Zeile 18 von oben ist hinzuzufügen: hierbei ist As das Increment der lunisolaren Schiefe
            s_i^o in der Zeit (t_1 - t_o)
    243, Zeile r6 von unten statt \lambda, lies \lambda_I.
    243, Zeile 15 von unten statt \lambda_n lies \lambda_{II}.
 ,, 249, Zeile 8 von oben statt Tafel IA lies XA.
 ,, 259, Zeile 8 von oben ist der Factor arc 1" zu streichen.
    309, Zeile 7 von oben statt »der Coëfficienten« lies »von x^{6*}.
   363, Zeile $, 18 und 19 von oben überall statt x zu setzen z.
    374, Zeile 2 von unten fehlt der Factor sin Pm.
   374, Zeile 1 von unten fehlt der Fact 3: sin P,.
   410, Zeile 2 von unten statt P_i lies P_1.
 ,, 410, Zeile 1 von unten statt P," lies Pi".
 ,, 419. Im Zähler des ersten Gliedes von \gamma_{\prime\prime\prime}^{\circ\prime\prime} in der Formel 15) statt \eta_{\prime\prime}^{\circ} lies \eta_{\prime\prime\prime}.
 ., 423. Im letzten Gliede der zweiten Zeile der Formel 10) statt r, lies r,...
,, 432, Zeile 14 von unten statt x lies x_a.
 ,, 457, Zeile 11 rechts von oben statt »Parallaxe« lies »mittlere Sonnenparallaxe«.
,, 567. Im Kopf der letzten Columne statt 10.75 lies 107.5.
```



